# ГОСУДАРСТВЕННЫЙ КОМИТЕТ СССР ПО ГИДРОМЕТЕОРОЛОГИИ И КОНТРОЛЮ ПРИРОДНОЙ СРЕДЫ

# ТРУДН ОРДЕНА ТРУДОВОГО КРАСНОГО ЗНАМЕНИ ГЛАВНОЙ ГЕОФИЗИЧЕСКОЙ ОБСЕРВАТОРИИ им. А.И.ВОЕЙКОВА

## Выпуск 483

## ФИЗИКА ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ АТМОСФЕРЫ

# Под редакцией канд. физ.-мат. наук А.С.Дубова

# ЛЕНИНГРАД ГИДРОМЕТЕОИЗДАТ 1984

#### УДК 551.554

22.122

Приводятся результаты численного моделирования процессов турбулентного обмена в пограничном слое атмосферы и динамического взаимодействия воздушного потока с растительным покровом. Даются оценки изменений метеорологического режима под влиянием мелиоративных мероприятий, оценивается влияние запива Кара-Богаз-Гол на климат окружающей территория. Приводятся результаты экспелцицонных исследований и рассчитанных характеристик взаимодействия океан-атмосфера в различных частях Мирового океана, а также оценивается влияние электрических зарядов брызг на характеристики их распределения в приводном слое атмосферы. Результаты методических исследований представлены оценками точности градиентных измерений, проводимых одним пермещаемым датчиком, и описанием аппаратуры для прямых измерений радиационных притоков тепла.

The results are given of numerical simulation of turbulent exchange processes in atmospheric boundary layer and dynamical interaction of air flow with canopy.

There are discussed estimations of changes in meteorological characteristics as consequence of the irrigation and the influence of Kara-Bogaz-Gol gulf on the climate of surrounding territories.

The result of field experiments and numerical culculations of the characteristics of the ocean-atmosphere interaction in the different parts of world ocean are also present.

The effect of electrical charges of sprays on the spray distribution in the near water surface layer is estimated.

The accuracy of the gradient measurements by means of only one moving sensor and equipment for radiation heat inflow measurement are discussed.

1903040000 - 062 42 - 84 (I) 069(02) - 84

Главная геофизическая обсерватория им. А.И. Воейкова (ГГО), 1984. ۷

¢

¢

C

Ċ

r

Ленинградский MH-T 198185 Малоохтинский пр. 劎箔

## ИНТКТРАЛЬНАЯ МОДЕЛЬ ДЛЯ РАСЧЕТА ЭВОЛЮЦИИ ХАРАКТЕРИСТИК ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ В УСЛОВИЯХ УСТОЙЧИВОЙ СТРАТИФИКАЦИИ

Опыт работи с широко распространенными многоуровенными моделями пограничного слоя атмосферы показал с какими трудностями сопряжено практическое использование этих моделей. В последние годы в зарубежной литературе значительное внимание уделяется разработке интегральных ( *bulk* ) моделей пограничного слоя – простых, удобных для включения в схемы гидродинамического прогноза, с достаточной (порядка 20 %) точностью описивающих основные черты режима пограничного слоя. Большая часть таких моделей описивает эволюцию хорошо перемешанного турбулентного пограничного слоя, формирующегося, главным образом летом, в дневное время над нагретой поверхностью /8, 13, 14/.

Между тем для решения целого ряда практических задач (таких, например, как прогноз сдвигов скорости ветра вблизи поверхности, прогноз туманов и распространения загрязняющих примесей) значительный интерес представляет разработка модели пограничного слоя, формирующегося над охлаждающейся в ночное время поверхностью. В работах /15, 17/ било показано, что интегральная модель планетарного пограничного слоя (ППС) может бить построена и для этого случая.

Хорошо известное явление усиления скорости ветра в нижних слоях атмосферн, ночью сопровождающееся образованием приземных инверсий, давно получило физическое объяснение /6/. Однако до сих пор продолжаются поиски удовлетворительного количественного описания процесса, которое могло бы быть использовано в оперативной практике протнозирования. Решение этой задачи затрудняется недостаточной экспериментальной изученностью структуры пограничного слоя в ночное время.

Из результатов обработки данных аэрологического зондирования, приведенных Беэкадором в работе /6/, следует, что уровень максимальной скорости ветра ночые в струйном течении в нижних слоях атмосферы и верхняя граница приземной инверсии в подавляющем большинстве случаев совпадают. Наблюдения последних лет /1, 9/ показивают, что это далеко не так. Большая часть современных исследователей склоняется к тому мнению, что максимум скорости ветра приходится на высоту, совпадающую с верхней границей динамического пограничного слоя. Это положение используется и при разработке моделей пограничного слоя атмосферы. За верхнюю границу пограничного слоя при этом принимается уровень обращения в ноль турбулентных потоков количества движения. Это означает, что рассматривается

примекающий к земной поверхности слой воздуха, в котором несмотря на демпфирующее влияние сил плавучести в инверсионных условиях все же существуют осредненные за некоторый промежуток времени турбулентные потоки количества движения. Приподнятие турбулизованные слои, в которых турбулентность может быть перемещающейся не рассматриваются. Выделим слой постоянства потоков высотой  $h_s$ , в котором турбулентные потоки количества движения u'w' и тепла  $\Theta'W'$  параметризуются с помощью интегральных козфициентов сопротивления  $C_{\mathcal{D}}$  и теплообмена  $C_{\mathcal{D}} \rho z^{z'}$  ( $\rho_z$  – турбулентное число Прандтля):

$$-\overline{u'w_o'} = u_{\star}^2 = C_{b}^2/\overline{u_o'} (1), \quad \overline{\vartheta'w_o} = \rho_{\Sigma}^{-4}C_{v}u_{\star}(\vartheta_n - \vartheta_o). \quad (2)$$

Здесь  $\mathcal{U}_{\star}$  - динамическая скорость;  $\Theta_n$  - температура подстилающей поверхности;  $\Theta_o$ ,  $\mathcal{U}_o$  - температура и скорость на заданном в приземном слое уровне измерения. При желании способ параметризации этих турбулентных потоков может быть легко изменен. Эволюция осредненных по верхней части пограничного слоя (от уровня  $\dot{h}_s$  до верхней границы слоя) составляющих скорости ветра ( $\mathcal{U}_c$ ,  $\mathcal{U}_c$ ) и потенциальной температуры ( $\Theta_c$ ) описывается следующими (известными) уравнениями:

$$\frac{\partial u_c}{\partial t} = \frac{\Delta u}{h} \frac{\partial h}{\partial t} + f(v_c - v_g) - \frac{u_{\star}^2}{h} \cos \alpha, \quad (3)$$

$$\frac{\partial U_c}{\partial t} = \frac{\Delta U}{\hbar} \frac{\partial h}{\partial t} - f \left( u_c - u_g \right) - \frac{u_{\pi}^2}{\hbar} \sin \alpha, \quad (4)$$

$$\frac{\partial \Theta_c}{\partial t} = \frac{\Delta \theta}{h} \frac{\partial h}{\partial t} + \frac{w' \theta'_b}{h}.$$
 (5)

Здесь  $\alpha = \operatorname{arctg}(v_o/u_o)$ ; f – параметр Кориолиса;  $u_3$ ,  $v_3$  – составляющие геострофического ветра;  $\Delta u = u_s - u_c$ ;  $\Delta v = v_s - v_c$ 

При записи уравнений предполагалось, что профили температури и скорости ветра линейны в ядре пограничного слоя. Такое распределение подтверждается экспериментальными данными [97.

Для описания эволюции величин  $u_{s}$ ,  $v_{s}$ ,  $\theta_{s}$  воспользуемся уравнениями, предложенными в /17/:

$$\frac{\partial u_{\theta}}{\partial t} = \frac{\partial u}{\partial z} \frac{\partial h}{\partial t} \Big|_{z=h} + f \Big[ v_{g}^{-} v_{g}(h) \Big] - \frac{\partial \overline{u'w'}}{\partial z} \Big|_{z=h}, \quad (6)$$

$$\frac{\partial v_{a}}{\partial t} = \frac{\partial v}{\partial \overline{z}} \cdot \frac{\partial h}{\partial t} \Big|_{\overline{z}=h} - f \Big[ u_{a} - u_{g}(h) \Big] - \frac{\partial \overline{v'w'}}{\partial \overline{z}} \Big|_{\overline{z}=h} , \qquad (7)$$

$$\frac{\partial \theta_{\bullet}}{\partial t} = \frac{\partial \theta}{\partial z} \frac{\partial k}{\partial t} \Big|_{z=\bar{\lambda}} - \frac{\partial \overline{\theta' w'}}{\partial \overline{z}} \Big|_{z=\bar{\lambda}}$$

Аппроксимация градиентов температурн и скорости на уровне z = hразличается в зависимости от знака производной  $\partial h / \partial t$ . При подъеме граници пограничного слоя значения  $\frac{\partial u}{\partial z}$ ,  $\frac{\partial v}{\partial z}$ ,  $\frac{\partial \theta}{\partial z}$ склеиваются со значениями  $\frac{\partial u^+}{\partial z}$ ,  $\frac{\partial v^+}{\partial x}$ ,  $\frac{\partial \theta^+}{\partial x}$ , заданными в начальный момент в недеформированной части потока выше уровня h. При

(8)

 $\frac{\partial h}{\partial l} < 0$  предполагается, что градиенти указанных величин пропорциональны дефекту этих характеристик в ядре слоя. Например,  $\frac{\partial u^2}{\partial x^2} = A \frac{u_a - u_c}{L}$ , A = const.

Градиенти потоков также параметризуются через дефект скорости и температури в ядре слоя, при этом считается, что на границе z = h коэффициент (k) обращается в ноль. Параметризация градиента  $\partial k/\partial z$  выполняется на основе результатов, полученных путем экспериментов с многоуровенной моделью /7/. Приведем систему уравнений (1)-(8) к безразмерному виду с использованием масштабов времени, длины, скорости и температури  $T = 1/f = 10^4$  с,  $|\tilde{u}_g| = G$ ,  $h_o$ ,  $\Delta \theta_o = \theta_{go} - \theta_{ne}$ ,  $z\partial e$   $h_c$  и  $\Delta \theta_o =$ 

вноота верхней граници и перепад температур в слое толщиной  $h_o$  в момент времени  $\ell = \ell_o$ . Тогда уравнения, описывающие эволюцию средних по слою характеристик и характеристик, определяемых на уровне  $\mathbf{x} = \mathbf{h}$ , запищутся в виде

$$\frac{\partial \widetilde{U}_c}{\partial \widetilde{t}} = \frac{\Delta \widetilde{U}}{\widetilde{h}} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{t}} + (\widetilde{U}_c - \widetilde{U}_g) - \mu \frac{\widetilde{U}_*^2 \cos \alpha}{\widetilde{h}} , \qquad (9)$$

$$\frac{\partial \widetilde{u}_{c}}{\partial \widetilde{t}} = \frac{\Delta \widetilde{v}}{\widetilde{h}} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{t}} - \left(\widetilde{u}_{c} - \widetilde{u}_{g}\right) - \mu \frac{\widetilde{u}_{*}^{2} \sin \alpha}{\widetilde{h}} , \qquad (10)$$

$$\frac{\partial \widetilde{\theta_c}}{\partial \widetilde{\epsilon}} = \frac{\Delta \widetilde{\theta}}{h} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\epsilon}} + \mu \frac{\widetilde{\theta' w_c'}}{\widetilde{h}} , \qquad (11)$$

$$\frac{\partial \widetilde{\mathcal{U}}_{g}}{\partial \mathcal{T}} = G_{u} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \mathcal{T}} + \left[ \widetilde{\mathcal{U}}_{g} - \widetilde{\mathcal{U}}_{g}(h) \right] - \frac{C_{m} \widetilde{\mathcal{U}}_{*}}{1 + s \widetilde{h} / \mathcal{T}} \mathcal{V} \frac{\Delta \widetilde{\mathcal{U}}}{\widetilde{h}} , \quad (12)$$

$$\frac{\partial \widetilde{v}_{s}}{\partial \widetilde{\iota}} = C_{v} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\iota}} - \left[ u_{s} - u_{g}(h) \right] - \frac{C_{m} \widetilde{u}_{*}}{1 + sh/\widetilde{\iota}} \not \nu \frac{\Delta \widetilde{v}}{\widetilde{h}} , \quad (13)$$

$$\frac{\partial \widetilde{\theta}_{a}}{\partial \widetilde{\iota}} = G_{\theta} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\iota}} - \frac{C_{m}}{1 + s\widetilde{h}/\widetilde{\iota}} P_{z}^{-1} \mu \widetilde{u}_{*} \frac{\Delta \widetilde{\theta}}{\widetilde{h}} \qquad (14)$$

Здесь

$$\mu = GT/h_o \quad , \quad h = \Delta \Theta_o h_o / G^2 \; ,$$

$$\widetilde{L} = -\frac{T}{\varkappa g} \frac{1}{\ell} \frac{\widetilde{u}_{\pi}^{3}}{\overline{w' \theta'_{o}}} , \quad \widetilde{\overline{w' \theta'_{o}}} = C_{v} \operatorname{Pr}^{-1} \widetilde{u}_{\pi} \left( \widetilde{\theta}_{n} - \widetilde{\theta}_{o} \right)$$

$$\begin{split} C_{0} &= u_{\star} / |\vec{u}_{o}| , \quad \Pr = k_{\theta} / k_{m} , \quad G = \sqrt{u_{g}^{2} + u_{g}^{2}} , \\ C_{m} &= 0,45 (1 - \text{Ri}) , \quad \text{Ri} = \frac{g}{\Theta} \left[ \frac{\lambda \widetilde{\Theta} \cdot \widetilde{h}}{|\Delta \widetilde{u}|^{2}} , \quad \left| \frac{\widetilde{\Delta u}}{\Delta \widetilde{u}} \right|^{2} = \Delta u^{2} + \Delta v^{2} , \\ G_{u} &= \frac{\partial \widetilde{u}^{+}}{\partial \widetilde{\chi}} , \quad G_{v} = \frac{\partial \widetilde{v}^{+}}{\partial \widetilde{\chi}} , \quad G_{\theta} = \frac{\partial \widetilde{\Theta}^{+}}{\partial \widetilde{\chi}} \quad n\rho u \quad \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\xi}} \ge 0 , \\ G_{u} &= \frac{\Delta \widetilde{u}}{\widetilde{\lambda}} , \quad G_{v} = \frac{\Delta \widetilde{v}}{\widetilde{\lambda}} , \quad G_{\theta} = \frac{\Delta \widetilde{\Theta}}{\widetilde{h}} \quad n\rho u \quad \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\xi}} < 0 \end{split}$$

Подробное обсуждение способа аппроксимации последних слагаемых в уравнениях (12), (13), (14) проводится в статье /17/.

Для замыкания системи уравнений (9)-(14) необходимо определить каким-нибудь способом в каждий момент времени висоту пограничного . Эта задача представляет также и самостоятельный интерес; слоя h во многих работах в последнее время предлагаются различние варианти ее решения /10-12/. Определение h по данным натурных наблюдений затруднено из-за малой точности используемых данных и отсутствия достаточно обоснованной методики определения h. Heсмотря на многочисленные проверки /5. 11, 16/, еще не достигнуто окончательное согласие по поводу того, устанавливается ли квазистанионарное состояние в процессе эволюции ночного пограничного слоя и подтверждается ли экспериментальными данными диагностическая формула  $h = 0,4 (GL/f)^2$ . связнвающая h с локальными характеристиками потока. Так, например в работе Ньюштадта и Теннекеса /11/ на основе анализа данных наблюдений на метеорологической мачте в Кабоу (Нидерланды) показано, что указанная формула неудовлетворительно описывает результаты натурного эксперимента. В работе /5/ при модернизованной обработке данных Вангара - эксперимента получен противоположный результат. Большинство исследователей, опираясь на данные расчетов по многоуровенным моделям /4, 7/ все же склоняется к тому мнению, что процесс эволюции ночного пограничного слоя является существенно нестационарным, и для описания поведения верхней граници пограничного слоя должно быть использовано прогностическое уравнение.

При разработке интегральных моделей ШІО необходимо представлять себе типичные черты структуры слоя. Экспериментальной основой современных представлений о структуре ШІС являются работы /1, 9/. По данным разных авторов, по крайней мере, для некоторых типов приземных инверсий высота инверсии не совпадает с верхней границей динамического пограничного слоя h. Естественно, максимум окорости ветра и обращение в нуль турбулентных потоков количества движения наблюдаются на одной и той же высоте  $(\overline{u'w'}(z) \quad u \quad \overline{v'w'}(z) - гладкие функ$ ции высоты).

Следовательно, уровень максамума скорости может бить отождествлен с положением верхней границы пограничного слоя, определенной как граница турбулизованной области, примыкающей к поверхности земли. Количеотво соотношений, определяющих изменение толщины пограничного слоя в процессе ночной эволюции этого слоя стремительно растет. Авторы работи /1Q/ провели обзор соответствующих исследований и показали, что все опубликованные сейчас прогностические уравнения для  $\hbar$  можно свести к уравнению релаксации линейного типа. Различия состоят в способе определения временного масштаба релаксации и установившейся предельной толщины слоя  $\hbar_c$ . Таким образом, эти уравнения могут быть записаны в виде:

$$\frac{dh}{dt} = \frac{1}{T_{m}} \left( h_{c} - h \right) ,$$

 $T_{M}$  - время редаксации,  $h \rightarrow h_{c}$  при  $t \rightarrow T_{M}$ . Варианты определения  $h_{c}$  и  $T_{M}$  будут рассмотрени наже при обсуждении результатов численных экспериментов. Уравнения вида (15) рассмотрены в работах /10-127, они получены разными способами. В частности, в работе Ныюштадта и Теннекеса, претендующей на лучшее физическое обоснование, такое уравнение получено из предположения о том, что толщина слоя должна определяться осредненными по слою притоком энергии турбулентности из-за сдвига ветра и ее потерями за счет действия сил плавучести. Следовательно,  $\lambda$  должно зависеть от некоторого среднего числа Ri, определятаемого таким образом;

$$\overline{Ri} = \frac{\int \frac{\partial}{\partial r} \frac{\partial}{\partial w'} dz}{\int \frac{\partial}{\rho} \frac{\partial}{\partial z} \frac{\partial \overline{U}}{\partial z} dz} .$$
 (16)

(15)

Привлекая уравнение баланса энергии турбулентности и делая ряд предположений о характере распределения турбулентных потоков в ППС при устойчивой стратификации, можно перейти от выражения (16) к уравнению вида (15). Следует отметить, что несмотря на простоту, удобство использования и удовлетворительное согласование с результатами экспериментов, физическая основа уравнения (15) предстивляется недостаточно ясной.

Предложенное Земаном уравнение для определения h получено из проинтегрированного по слою уравнения энергии среднего движения. Уравнение Земана выглядит таким образом:

$$\frac{dh}{dt} = \frac{3}{2|\Delta \overline{u}|^2} \left( u_* \frac{C_{\rho}}{1+Sh/L} |\Delta \overline{u}|^2 - \frac{2}{3} u_* \left( \Delta u \cos \alpha + \Delta v \sin \alpha \right) + \frac{2}{3} h \Delta \overline{u} \frac{\partial \overline{u_{\delta}}}{\partial t} \right).$$
(17)

Громоздкое выражение (17) не нашло большого числа приверженцев, но оно было использовано Земаном в модели ночного пограничного слоя; его применение дает хорошие результати при сравнении с многоуровенной моделью Броста и Вингарда /7/, и мн тоже использовали его в расчетах для сравнения результатов. Система уравнений (9)-(14), дополненная уравнением (16) (либо уравнением (17)), приведенным к безразмерному ваду, решалась методом Рунге-Кутта при заданных в начальный момент значениях исследуемых характеристик пограничного слоя. Приведем некоторне результати численных экспериментов.

I. Исследование процесса перестройки структуры ППС под влиянием ОХЛАЖЛЕНИЯ ПОЛСТИЛАЮЩЕЙ ПОВЕ DXHOCTИ - ОСНОВНАЯ ЗАЛАЧА ИССЛЕДОВАНИЯ. Естественно, прежде всего, прознализировать изменчивость характерис-ТИК ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ В ЗАВИСИМОСТИ ОТ ИЗМСНСНИЯ ТЕМПСРАТУРЫ ПОВСДХности (  $\tilde{T}_{a}$  ), являющейся внешним параметром задачи. На рис.1 кривнми (1-4) показаны различные варианты изменений  $T_{n}$ во времени. колении (5-8) показано соответствующее этим изменениям температури поверхности положение границы динамического пограничного слоя как функции времени. ( 🖌 - время в часах от начала счета). Из сравнения рисунков следует, что положение границы h зависит, главным образом. ОТ СКОРОСТИ ИЗМЕНЕНИЯ ТЕМПЕратуры ПОВЕрхности, а не от абсолютных ее значений (кривке І. З рис.І сравнить с кривнии 5, 7). На том же рисунке кривыми (9, 10) показаны экспериментальные значения температуры поверхности в суточном ходе ( 4, - время суток) в период понижения температури. Кривая (9) построена по результатам /2/ и соответствует средним многолетним значениям функции  $T_{a}(t)$ подученным по данным наблюдений в Воейково. Кривая (10) заимствована из /11/ и соответствует одному случаю наблюдений в Кабоу. В наших  $T_n(t)$ экспериментах наклон кривых соответствовал среднему положению между функциями, изображаемыми кривыми (9) и (10).

2. Как сказано выше при постановке задачи предполагалось, что ось струи в нижнем слое атмосферы (или уровень максимума скорости ветра) совпадает с верхней границей пограничного слоя h. Определение

h и значений скорости на этом уровне является первостепенной задачей. Рассмотрим, как изменяются функция h(t) и годограф вектора отклонений скорости от геострофических значений на уровне hв зависимости от того, какое уравнение для h выбрано в модели. Для решения задачи с использованием уравнения (15) следует определить время релаксации  $T_{\rm M}$  и предельную толщину установившегося слоя





1)  $T_{M} = 3, 3 \cdot 10^{2} (\hbar/G)$ ;  $h_{c} = 0.5 \frac{G^{2}}{\frac{4}{6}(\theta_{0} - \theta_{0})}$ ; 2)  $T_{M} = 3, 3 \cdot 10^{2} (\hbar/G)$ ;  $h_{c} = 0, 35 u_{*}/f$ ; 3)  $T_{M} = 3, 3 \cdot 10^{2} (\hbar/|\vec{u_{e}}|)$ ;  $h_{c} = 0, 4 u_{*}/f$ ; 4)  $T_{M} = \gamma_{c} \hbar/u_{*}$ ;  $h_{c} = 0, 4 u_{*}/f$ ; 5)  $T_{M} = \gamma_{c} \hbar/u_{*}$ ;  $h_{c} = \lambda |\vec{u_{e}}|^{2} (\frac{9}{6} (\theta_{n} - \theta_{0}))$ ;  $\gamma = const$ .

 $h_c$ . Простейний вариант такого определения предполагает, что  $T_{\mathcal{M}}$  и  $h_c$  зависят только от внешних параметров, и, следовательно, предполагает постоянство

T. и h. в процессе решения задачи. При этом уравнение (15) имеет аналитическое решение /3. 10/. Опнако, это решение неудовлетворительно описывает реальную функцию h ( E ) N в работах /10-12/ предполагается на основе теории попобия или получается с помошью тех или иных оценок целый ряд соотношений, определяющих Т. и h. Мы исследовали поведение решения пля следующих вариантов задания  $T_{n}$  и  $h_{c}$ :

На рис.2 показаны зависимости h(4) (кривне 1-3) и соответствующие годографы отклонений скорости от геострофических значений на уровне h (кривне 5-7) для 1, 4, 5 вариантов задания  $T_M$  и  $h_c$  при прочих одинаковых внешних параметрах задачи. На том же рисунке при-



велена зависимость h(t)(кривая 4) и годограф BERTODA IAUL (RDMвая 8), рассчитанные с ИСПОЛЬЗОВАНИЕМ СООТНОШЕния (17). Варианти (2-3) дают результат, близкий к (4). Из анализа расчетов следует. что годограф вектора скорости ветра существенно изменяется в зависимости от характера временной из-Менчивости толшины слоя (h). Наилучшим образом с молелью Земана согласуется вариант (5) DE JARCAINOHHOTO VDABHEния (15). Абсолютная величина отклонений вектора скорости от геострофического значения олнозначно связана с минимальным значением h в ходе процесса. Начальный участок кривой h(4) (при {< 4 часов от начала охлажления поверхности) незна-ЧИТЕЛЬНО СКАЗНВАЕТСЯ НА'

расчетных характеристиках пограничного слоя.

З. Для анализа эффективности модели необходимо выяснить влияние начальных условий на временную изменчивость оцениваемых характеристик пограничного слоя.

В силу нелинейности задачи влияние начальных условий по-разному проявляется в зависимости от способа определения h(t). Влияние начальных условий оказывается наибольшим при использовании формулы (17) рис.4 представляет собой иллюстрацию того, как изменяется расчетный годограф вектора  $\left| \Delta U \right|_{L}$  (кривне 3-4) в зависимости от



Pmc.3.

среднего ветра в ядре слоя в начальный момент (на рис.З показан векторами

 $\mathcal{U}_{c_{\ell}}$  и  $\mathcal{U}_{c_{2}}$ ). На том же рисунке изображены расчетные функции h(t), соответствующие скоростям  $\mathcal{U}_{c_{\ell}}$  и  $\mathcal{U}_{c_{2}}$ (кривне I и 2).

4. Экспериментн показали /9/, что на структуру ночного пограничного слоя существенное влияние оказывает распределение влажности. Основной эффект этого влияния связан, по-видимому, с перераспределением потоков радиации. Однако, определенную

роль может играть и стратификация влажности. Простейший способ учета стратификации влажности в модели состоит в следующем:

1) к системе уравнений (9-14) добавляются уравнения, описывающие изменение во времени средней в ядре ШІС удельной влажности  $q_c$  и удельной влажности на верхней границе слоя  $q_6$ . В отсутствии фазовых переходов воды эти уравнения будут выглядеть так же, как уравнения (II) и (14)

$$\frac{\partial \widetilde{q}_{c}}{\partial \widetilde{t}} = \frac{\Delta \widetilde{q}}{\widetilde{h}} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{t}} + \mu_{f} \frac{\widetilde{q'w_{0}'}}{\widetilde{h}} , \qquad (18)$$

 $\mathcal{L}^{*} = \mathcal{L}^{*} \left( \mathcal{I} + I \right) ,$ 

$$\frac{\partial \widetilde{\gamma}_{s}}{\partial \widetilde{\iota}} = G_{q_{1}} \frac{\partial \widetilde{h}}{\partial \widetilde{\iota}} - \frac{C'_{m}}{\iota + s \widehat{h} / \widetilde{L}} \cdot P_{\tau}^{-1} \mu_{\tau} \, u_{\star} \, \frac{\Delta \widetilde{\varphi}}{\widetilde{h}}; \qquad (19)$$

2) критерии устойчивости  $\mathcal{L}$  и  $\mathcal{R}_i$  модифицируются с учетом стратификации влажности  $\mathcal{R}_i^* = \mathcal{R}_i (1+I)$ ,



$$I = \frac{0.61}{2} \frac{C_{\rho}\overline{0}}{B_{0}},$$
$$B_{0} = \frac{C_{\rho}\overline{w'0'_{0}}}{2\overline{w'0'_{0}}}.$$

где

Введя соответствующие изменения в модель и выполнив, аналогичную (2) параметризацию потока q'Wo получаем возможность оценить влияние профиля влажности на расчетные результатн. На рис.4 приведен пример такого расчета для случая линейного убивания удельной влажности с высотой (при инверсии влажности влияние профиля Q на расчеты значительно меньше). Как видно из рисунка, неучет стратификации влажности может цавать ошибку до 30 % в оценках

Таким образом, из анализа результатов численных экспериментов следует, что использование в интегральной модели ШПС уравнения релаксации для описания изменений h(t) (15) является более предпочтительным, чем использование уравнения (17). Все исследованные варианты модели позволяют рассчитать отклонения скорости ветра от геострофических значений на уровне h(t) возникающие в процессе эволюции слоя, и оценить скорость и температуру в ядре слоя. Необходима дополнительная оценка влияния параметризация приземного подслоя на работу модели. Следующим этапом исследований должна быть проверка модели на материалах натурных экспериментов.

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Бизова Н.Л., Вяльцева Э.Е., Мамаенко Г.Е. Типизация ночных приземных анверсий а характеристики выхолаживания пограничного слоя атмосферн. - Труды ИЭМ, 1977, вып.16 (69), с.7-22.
- Орленко Л.Р., Шклярзвич О.Б. Особенности строения нестационарного горизонтально однородного пограничного слоя атмосфери. - Трупн ITO, 1975, вип. 362, с. 96-106.

- Хакимов И.Р. О профиле ветра и толщине нейтрально стратифицированного пограничного слоя атмосферн. – Изв.АН СССР. Физика атмосферн и океана, т.12, № 10, с.1020-1023.
- 4. André J.C., De Moor G., Lacarrere P., Therry G., du Vachat R. Modelling the 24-hour evolution of the mean and turbulent structures of the planetary boundary layer. J.Atm. Sci., 1978, 35, N 10, p. 1861-1883.
- 5. Arya S.P.S. Parameterizing the height of the stable atmospheric boundary layer. J.Appl. Meteor., 1981, v. 20, N 10, p. 1192-1202.
- 6.Blackadar A.K. Boundary-layer wind maxima and their significance for the growth of noctural inversions. Bul. Amer. Meteor.Soc., 1957, v. 38, N 5, p. 283-290.
- 7. Brost R.A., Wyngaard J.C. A model study of the stably stratified boundary layer. Journ. Atm. Soi., 1978, v. 55, p. 1427-1440.
- Kraus H., Schaller E. Steady-state characteristics of inversions copping a well-mixed planetary boundary layer. Bound. Lay. Meteor., 1978, v. 14, p. 83-104.
- 9. Mahrt L., Heald R.C., Lenschow D.H., Stankov B.B. An observational study of the structure of the nocturnal boundary layer. Bound. Lay. Meteor., 1979, v. 17, p. 247-264.
- 10.Mahrt L. Modelling the depth of the stable boundary layer. Bound. Lay. Meteor., 1981, v. 21, N 1, 3-19.
- 11.Nieuwstadt F.T.M., Tennekes H. A rate equation for the nocturnal boundary layer height. J.Atm.Sci., 1981, v. 38, N 7, p. 1418-1428.
- 12.Smeda M.S. Incorporation of planetary boundary layer processes into numerical forecasting models. Bound. Lay. Meteor., 1979, v. 16, p. 115-129.
- 13.Stull R.R. Mixed-layer depth model based on turbulent energetics. J.Atm.Sci., 1976, v. 33, N 7, p.1268-1278.
- 14.Tennekes H., Driedanks A.G.M. Basic entrainment equation for the atmospheric boundary layer. Bound. Lay. Meteor., 1981, v. 20, N 4, p. 515-531.
- Thorpe A.J., Guymer T.H. The nocturnal jet. Quart. Journ. Roy. Met. Soc., 1977, v. 103, 438, p. 633-653.
- 16.Yu T. Determining height of the nocturnal boundary layer. J. Appl. Meteor. 1978, v. 17, p. 28-33.
- 17.Zeman O. Parametrization of the dynamics of stable boundary layers and nocturnal jets. J.Atm. Sci., 1979, v. 36, N 5, p. 792-804.

## ИСПОЛЬЗОВАНИЕ МОДЕЛИ ГОРИЗОНТАЛЬНО-НЕОДНОРОДНОГО ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ ДЛЯ ОЦЕНКИ ПАРАМЕТРОВ ГОЛОЛЕДНЫХ ОТЛОЖЕНИЙ

В последние годи в связи с растущими энергетическими потребностями народного хозяйства возросла необходимость строительства электростанций разных типов в различных районах страны. Следствием этого является создание многочисленных прудов-охладителей. В окрестности этих водоемов усиливается потенциальная возможность тумано- и гололедообразования.

В настоящее время не существует теоретических разработок, которне позволили бы оценить вероятность возникновения таких образований и определить их характеристики по данным о степени нагретости водоема и по метеорологическим параметрам в тот или иной период. (Между тем, данные о параметрах гололеда нужны не только вблизи земли, но и на высотах.)

Для решения этой задачи естественно попытаться использовать модель планетарного пограничного слоя, позволяющую рассчитывать поля температуры и влажности в окрестности волоема.

Будем считать, что гололед образуется при наличии жидкой капельной фазн. Поэтому обратимся к задачам, связанным с моделированием туманов и облаков /2, 3, 6, 8/.

Рассмотрим адвективние тумани, которые образуются при натекании теплого воздуха на более холодную подстилающую поверхность. При определенном сочетании полей температури и влажности в процессе трансформации воздушной масси может образоваться туман и произойти отложение гололеда.

Была рассмотрена следующая схема явления. Набегающий поток воздуха с заданными характеристиками проходит через границу раздела суша-вода, в связи с чем происходит перестройка профилей метеоэлементов. Затем воздушная масса, продолжая двигаться дальше, проходит через границу раздела вода-суша, причем краевые условия на поверхности подветренного берега такие же, как и на наветренном берегу. Таким образом, появляется возможность проследить, как изменяются характеристики тумана и возможного гололеда, если на пути воздушной массн появляется подогретнй водоем.

Воспользуемся двумерной квазистационарной моделью горизонтальнонеоднородного планетарного пограничного слоя, обобщенной в /6, 8/ на случай учета фазовых переходов влаги. Система уравнений, приближенно описывающих указанный выше процесс, в безразмерном виде выглядит таким образом:

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} + \mathcal{V} \mathcal{U}_{n} - \xi \frac{\partial \mathcal{T}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} \end{aligned} \tag{1}$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial \mathcal{T}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \sigma \left( \partial_{n} + \frac{\partial_{h}}{\Delta \theta} \right) , \end{aligned} \tag{2}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{V}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} - \mathcal{V} \left( \mathcal{U}_{n} - \mathcal{I} \right) , \end{aligned} \tag{3}$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial x_{n}} + \frac{\partial w_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= 0 , \end{aligned} \tag{4}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= 0 , \end{aligned} \tag{5}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} , \end{aligned} \tag{5}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} , \end{aligned} \tag{6}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} , \end{aligned} \tag{6}$$

$$\begin{aligned} \mathcal{U}_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial x_{n}} + w_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} &= -k_{n} \left[ \left( \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} \right)^{2} + \left( \frac{\partial \mathcal{U}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} \right)^{2} - \beta \frac{\partial \theta_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} - - p - \beta \frac{\partial \theta_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} \right] &= -\frac{c h^{2}}{k_{n}}} + \alpha_{g} \frac{\partial}{\partial \overline{x}_{n}} k_{n} \frac{\partial \mathcal{L}_{n}}{\partial \overline{x}_{n}} , \end{aligned} \tag{7}$$

$$\begin{aligned} \tilde{k}_{n} &= \ell_{n} \sqrt{\ell_{n}} , \end{aligned} \tag{8}$$

npu X=1

 $\mathcal{U}_{n} = \mathcal{I}, \ \mathcal{U}_{n} = \mathcal{O}, \ \mathcal{B}_{n} = \mathcal{O}, \ \Pi_{n} = \mathcal{O}, \ S_{n} = S_{nh} = const.$ (11)

Здесь

$$\Pi = \Theta + \frac{L}{C_{\rho}} q \quad , \qquad S = q + \delta',$$

q - массовая доля влага;  $\delta$  - водность тумана;  $\alpha_{\theta}$ ,  $\alpha_{q}$ ,  $\alpha_{g}$  - отношения коэффициентов турбулентного обмена для тепла, влага и энергии турбу лентности к коэффициенту обмена для количества движения;  $\Gamma = \gamma_{a} - \gamma_{\beta}$ ;  $\gamma_{a}$ ,  $\gamma_{\beta}$  - оухо- и влажноадиабатический градиентн. (Остальные обозначения общепринятн.)

Безразмерные переменные определены следующим образом:

$$\begin{aligned}
\overline{z}_{n} &= \frac{\chi}{h} \quad , \quad \overline{x}_{n} = \frac{\chi}{h} \quad , \quad \mathcal{U}_{n} = \frac{U}{G} \quad , \quad \mathcal{U}_{n} = \frac{U}{G} \quad , \\
\overline{w}_{n} &= \frac{w}{G} \quad , \quad \overline{q}_{n} = \frac{q}{q_{h}} \quad , \quad \overline{\theta}_{n} = \frac{\theta - \theta_{h}}{\theta_{0} - \theta_{h}} \quad , \quad (12) \\
\overline{\theta}_{n} &= \frac{\theta}{G^{2}} \quad , \quad \overline{k}_{n} = \frac{k}{Gh} \quad , \quad \underline{\ell}_{n} = \frac{\ell}{h} \quad , \quad \overline{\pi}_{n} = \frac{\pi}{G^{2}} \quad , \quad .
\end{aligned}$$

где h – высота пограничного слоя (величина постоянная в данной модели), C – геострофический ветер,  $\ell$  – масштаб турбулентности,  $\theta_o = \theta |_{z=z_o}$ ,  $\theta_h = \theta |_{z=h}$ . Безразмерние параметри определяются по формулам

$$\mathcal{Y} = \frac{fh}{G}, \quad \xi = \frac{P}{\rho R \theta_0}, \quad \widetilde{\beta} = \frac{\alpha_0 gh(\theta_0 - \theta_h)}{\overline{\theta} G^2}$$

$$\beta_d = \alpha_0 g \cdot 0, 6d \cdot h q_h, \quad \eta = \begin{cases} 0 & \text{bue odrawa} \\ \frac{\theta_0 6d g\alpha_0 C_0 \Gamma h}{\overline{\theta} G^2}, \quad 2\theta e \ \Delta \theta = \theta_0 - \theta_h. \end{cases}$$
(13)

В отличие от 16, 81 в уравнениях движения учтено изменение давления, вызванное изменением температуры поверхности. Вместо давления введена величина П, определяемая следующим образом:

$$\Pi = \frac{C_{\rho} \overline{\theta}}{A} \left( \frac{\rho}{1000} \right)^{\frac{An}{C_{\rho}}} = \frac{C_{\rho} \overline{\theta} T}{A \theta},$$
(14)

где С. - теплоемкость воздуха при постоянном давлении;

А - термический эквивалент работи;

газовая постоянная воздуха;

7 – абсолютная температура воздуха (в <sup>о</sup>С);

 $\overline{\Theta} = const$  - среднее значение потенциальной температури;  $\Theta$  - потенциальная температура.

Учет слагаемого (14) в уравнениях движения при умеренных горизонтальных перепадах П незначительно влияет на профили скорости. Для оценки величины гололедных отложений, оседающих в I с на цилиндре длиной  $\ell$ , нами использовалось соотношение, предложенное Мазиным /9/

$$W = 2\tau E(\rho) \mathcal{U}\ell\delta , \qquad (15)$$

где  $\tau$  – радиус провода;  $E(\rho)$  – козффициент захвата; U – скорость ветра на уровне отложений гололеда.

Система уравнений (1)-(9) с граничными условиями (10-(11) реша-, лась численно методом, описанным в /4/. Граница тумана находилась по профилям  $\Pi$  и S. В области тумана  $q_m(T)$  задавадась формулой Магнуса. После нахождения границы тумана или облачности по вычисленным профилям  $\Pi$  и S восстанавливались профили  $\Theta(z)$ ,  $q(z) \ d \delta(z)$ на каждом mare по  $\mathfrak{X}$ . При решении данной задачи в первом приближении для проведения предварительных оценок считалось возможным пренебречь радиационным притоком тепла. Приведем результаты расчета для ситуаций, характерных для зимних условий при наличии открытой поверхности подогретой воды. Во всех трех рассмотренных случаях над водоемом при температуре поверхности воды выше температуры поверхности суши образовывался туман.

I. Влажность на поверхности суши и во всем пограничном слое велика, так что даже на наветренном берегу при квазистационарных условиях вблизи поверхности образовался туман. Над водной поверхностью туман усилился.

 $(\Delta \theta = -10, \Delta q = 2, \widetilde{\Pi} = -1, 1, \text{ где } \widetilde{\Pi} = \Pi_n^{\circ} hold / \Pi_n^{\circ} cyulu,$ 

2. Влажность на поверхности суши меньше, чем в первом случае; на наветренном берегу туман не образуется. Дальнейшее продвижение воздушной масси над подогретим водоемом приводит к образованию тумана над водой и деформации его характеристик при перемещении воздушного потока. На подветренном берегу также наблюдается туман.

 $( \Delta \theta = -10, \Delta q = 1.8, \widetilde{\Pi} = 1.2)$ 

3. Приподнятый туман на наветренном берегу. Над водоемом туман спускается до поверхности. На подветренном берегу туман распространяется от поверхности земли. При дальнейшем удалении потока от граници раздела поверхностей на подветренном берегу туман начинает разрушаться не только сверху, но и снизу. ( $\Delta \theta = -13, \Delta q = 2$ ,  $\widetilde{\Pi} = -1, 3$ .) Рассмотрен рис.1, иллострарующий для этих случаев положение верхних (кривне I) и нижних (кривая П) границ тумана на подветренном берегу водоема в зависимости от горизонтального удаления от граници раздела поверхностей воды и сущи. Случаи I и 2 отличаются вертикальным перепадом влажности в набегающем потоке на наветренном берегу. Как видно из рис.1, изменение вертикального перепада влажности всего на 10 % существенно меняет положение граници тумана (кривне I и 2 на рис.1а). Случаи 2 и 3, помимо изменения

17

Ленинградский Пениорологич ский ил-т

ELISGROTENCA

вертикального перепада влажности, отличаются также и вертикальным



перепадом потенциальных температур. Как видно из рис.1 б (кривые 1.П), третьем случае разрушение тумана при переходе воздушной масси на подветренную поверхность суши происходит не только сверху, но и снизу и он по мере продвижения воздушной массы по потоку переходит в приподнятый туман, нижняя граница которого приполнимается, а верхняя опускается. Естественно, что характеристики тумана и, в частности, положение его границ, зависят от размеров водоема. На рис.16 показан пример оценки влияния размеров водоема на положение границы на полветренном берегу. Уменьшение линейных размеров водоема в четнре раза приводит к существенному изменению положения границ тумана (кривые Ш).

Значительное влияние на положение граници оказывает также и степень нагретости водоема. Рис.2 иллюстрирует это влияние ( $I - \widetilde{\Pi} = = 0,2; 2 - \widetilde{\Pi} = -0,3; 3 - \widetilde{\Pi} = -0,8; 4 - \widetilde{\Pi} = -I,I; 5 - \widetilde{\Pi} = I,4; 6 - \widetilde{\Pi} = I$ ). Чем внше температура водоема, тем внше верхняя граница тумана. Так, например, изменение температури водоема на 6 °C (от 4 до IO °C) приводит к увеличению максимальной мощности тумана в три раза (кравне 2 и 4).

На этом же рисунке показано, как изменится структура турбулентного пограничного слоя при наличии тумана, если квазистационарный режим над однородной поверхностью сменится условиями горизонтальной неоднородности. Если бы не было подогреваемого водоема, то для случая I мн имели бы туман с фиксированными характеристиками (на рис.2 квазистационарная граница тумана показана кривой 6). Наличие же подогреваемого водоема существенно меняет распределение температуры и влажности на подветренном берегу водоема и соответственно параметрн адвективного тумана. При дальнейшем удалении от граници раздела поверхностей влияние подогреваемого водоема уменьшается.

Как указывалось выше, наличие жидкой капельной фазы приводит к образованию гололедных отложений. Проследить за трансформацией поля гололедных отложений по мере поступления воздушной массы на бо-





тура водоема. При удалении от граници раздела  $W_{max}/W_{max}^{o}$  стремится к значению, которое было бы при отсутствии водоема. Однако при определенном соотношении внешних параметров (главным образом





**ЛЕЕ ХОЛОЛНУЮ ПОЛСТИ ЛАЮШУЮ** ПОВЕДХНОСТЬ ПОЗВОЛЯЕТ рис.З (усл.обозн.см.рис.2). На этом рисунке показано отношение величини макси-Мальных отложений гололепа на подветренном берегу на DASHHX DACCTOSHUSX OT VDCза воли при наличии попогреваемого волоема ( $W_{max}$ ) к величине максимальных отложений гололеда, образуюшихся в квазистационарных **УСЛОВИЯХ ПДИ ОТСУТСТВИИ** водоема ( Winar ). Вилно. что наличие водоема увеличивает эти отложения тем больше, чем више темпера-

вертикального перепада влажности и степени нагретости водоема) наличие водоема. согласно расчетам. может уменьшать вблизи береговой линии максимум. отложений гололеда (кривне 1 и 2 рис.З). Этот последний результат не тривиален и нужлается в дальнейшей проверке. Распределение массы гололелных отложений по высоте на полветренном берегу водоема (рис.4) существенно зависит от температуры поверхности воли: повышение температуры водоема приводит к увеличению гололедных отложений на данной высоте и повышению уровня максимального гололедного отложения (усл. обозн.см.рис.2).

Численные эксперименты показали, что модель может быть применена





для оценки параметров гололеда. Все приведенные примеры – это лишь предварительние результати. Дальнейшие уточнения модели должны проводиться как по линии детализации физических основ формули, применяемой для расчета гололедных отложений, так и по уточнению описания структуры планетарного пограничного слоя с учетом фазовых переходов.

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Бойков В.П. К оценке косвенного метода расчета гололедных нагрузок на высоте сооружения. - Труды ГГО, 1978. вып.408. с.19-25.
- 2. Буйков М.В., Хворостьянов В.И. Формирование и эволюция радиационного тумана и слоистой облачности в пограничном слое атмосферн. – Изв.АН СССР ФАО, 1977, т.13, № 4. 0.356-370.
- З.Буйков М.Б., Хворостьянов В.И. Численное моделирование суточной эволюции пограничного слоя атмосферы при облаках и туманах. – Метеорология и гидрология. 1981. № 4. с.35-45.
- Вагер Б.Г., Надежина Е.Д. Пограничный слой атмосферы в условиях горизонтальной неоднородности. – Л.: Гидрометеоиздат, 1979. – 136 с.
- 5. Дегтярев А.Д. К вопросу о расчете гололедных нагрузок в нижнем 500 метровом слое атмосферн. - Труды ЦВГМО, 1980, вып.15, с.57-62.
- Егоров Б.Н., Надежина Е.Д. Использование численной модели горизонтально-неоднородного пограничного слоя для расчета характеристик туманов испарения. - Трудн ITO, 1982, вып.468, с.49-56.
- Захарова И.М. Численное моделирование процесса образования и развития радиационного тумана. - Трудн ИЗМ, 1975, вкп.9(52), с.124-136.
- 8. Матвеев Л.Т. Динамика облаков. Л.: Гидрометеоиздат, 1981. 311 с.
- Ургиан А.Х. Физика атмосферы. М.: Государственное издательство физико-математической литератури, 1958.

### МОДЕЛЬ ПРИПОВЕРХНОСТНОГО ТУРЕУЛЕНТНОГО ПОТОКА ПРИ НАЛИЧИИ ПРОНИЦАЕМЫХ ПРЕПЯТСТВИЙ

Для приповерхностного слоя атмосферн достаточно характерным является наличае случайно распределенных препятствий различного рода, к которым можно отнести капли дождя, брызги над взволнованной водной поверхностью, растительность самых разных видов и т.д. Основной особенностью этих препятствий, обобщенно называемых в дальнейшем решеткой, является проницаемость их для воздушного потока. Аналогичная ситуация имеет место при течении воды в водорослях, в водозаборниках и т.д.

При наличии решетки применимость уравнений Навье-Стокса ограничивается случайно распределенными, с произвольной конфигурацией области свободного пространства. Решение задачи о структуре потока при индивидуальном его описании около каждого из препятствий с учетом взаимодействая локальных пограничных слоев и последующим осреднением по пространству представляется нереальным. Одним из способов расчета средних характеристик в этом случае является моделирование поверхностных сил, возникающих на хаотически расположенных элементах проницаемой решетки, некоторой непрерывно распределенной по объему силой торможения /4, 12/. Таким образом, в балансе действующих сил одна из них по определению является осредненной, что исключает возможность использования урявнений для мгновенных величин в качестве исходных.

Осредненная сала торможения равна взятой с обратным знаком силе воздействия жидкости на решетку. Эта сила в свою очередь является суммой сопротивления трения и сопротивления давления. Поскольку сила трения в уравнениях движения для свободных областей определяется касательными напряжениями, кажется возможным и дополнительную силу трения, возникающую при наличии решетки, учитывать с помощью некоторой поправочной функции  $\varphi_{\tau}$  в этах напряжениях. А импульс, передаваемый решетке силями давления, моделировать введением в уравнение движения дополнительного слагаемого  $\varphi_{\rho}$ .

Функцая  $\varphi_{\tau}$  завасит от целого ряда факторов, из которых ми виорали аэродинамическую густоту решетки  $\mathcal{C}_{\tau} = \mathcal{C}_{\tau} S_{\tau}$  и расстояние з от экрана, которым в нашем случае является подстилающая поверхность. Индекс  $\mathcal{C}$  указывает, что данная величина так или иначе связана с касательными напряжениями, возникающими в турбулентном потоке со сдвигом. Параметр  $S_{\tau}$  характеризует площадь боковых поверхностей элементов решетки в единице объема,  $\mathcal{C}_{\tau}$  - коэффициент сопротивления трения. Чтобы при отсутствии решетки исходная система принимала обычный вид, для  $\phi_{\gamma}$  привлекается простейшее представление:

$$\varphi_r = 1 + A_r \tau_r z_r,$$

где А, - коэффициент пропорциональности.

Слагаемое Ф. полагается пропорциональным площади лобового сечения элементов решетки в единице объема Sp, коэффициенту сопротивления давления С и, как обычно, квадрату относительной скорости V<sub>er</sub>=V-V<sub>e</sub>, где V и V<sub>z</sub> – векторы средней скорости потока и ре-шетки /10, 11, 12/. При V<sub>er</sub>>O решетка оказывает тормозящее дей-CTBME,  $\varphi_{
ho} < 0$ , Tak что

$$\varphi_{\rho} = -g z_{\rho} |V_{\sigma r}| V_{\sigma r}.$$

Но на данном этапе работы модификация уравнений движения ограничивается введением только дополнительного члена  ${\mathcal F}$  . который учитывает уже полную силу сопротивления

 $\mathcal{F} = -g\tau |V_{\sigma\tau}| V_{\sigma\tau}$ ,  $\tau = C_{\tau} S$ . Все различия в аэродинамических характеристиках решетки, в ее конфигурации и ориентации относительно направления ветра сводятся к различию в коэффициентах сопротивления С., определяемых экспериментальным путем. Густота решетки учитывается множителем S . характеризующим общую площадь элементов решетки в единице объема.

Попытка раздельного учета сопротивления трения и давления предпринимается ниже при рассмотрении уравнения баланса турбулентной энергии (УБТЭ).

Рассматривается ситуация, когда поток в направлении перпентикулярном движению является однородным, а силой Кориолиса можно пренебречь.

С учетом вышесказанного, уравнения для продольной ( и ) и вертикальной ( w) компонент скорости потока в стационарном случае имеют вид

$$u\frac{\partial u}{\partial x} + w\frac{\partial u}{\partial x} = -\frac{i}{g}\frac{\partial \rho}{\partial x} + \frac{i}{g}\frac{\partial \tau}{\partial x} - \frac{2}{3}G_{x}\frac{\partial B}{\partial x} + \frac{i}{g}\mathcal{F}_{x}, \quad (2)$$

$$u\frac{\partial w}{\partial x} + w\frac{\partial w}{\partial z} = -\frac{f}{g}\frac{\partial \rho}{\partial z} - g + \frac{f}{g}\frac{\partial r}{\partial x} - \frac{2}{3}6_{z}\frac{\partial \beta}{\partial z} + \frac{f}{g}F_{z}, \quad (3)$$

$$\tau = \alpha_{xz} k g \left( \frac{\partial u}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial x} \right), \qquad k = C_{\varepsilon}^{4/4} \ell \sqrt{\beta}, \qquad (4)$$

$$\mathcal{F}_{z} = -g z | \mathcal{V}_{or} | u_{or} , \qquad \mathcal{F}_{z} = -g z | \mathcal{V}_{or} | w_{or} ,$$

23

(**1**)

где  $\rho$  – давление;  $\ell$ , k и  $\beta$  – масштаб, коэффициент и энергия турбулентности соответственно; g – ускорение сила тяжести;  $G_x$ ,  $G_x$  и  $\alpha_{xx}$  – коэффициенти пропорциональности /7/.

В дальнейшем, что существенно отличает данную работу от других аналогичних ей, уравнения (2)-(3) сводятся к одному уравнению четвертого порядка для функции тока /7/. Дополнительная информация о некоторых причинах такого перехода имеется в /8, 9/.

Во многих работах для замикания исходной системи привлекается УБТЭ /1-6/, которое из-за отсутствия уравнений для мгновенных значений составляющих скорости нельзя получить стандартной процедурой. Чтобн учесть влияние препятствий непосредственно в УБТЭ, приходится привлекать дополнительные гипотези. Обично принимается /4/, что наличие решетки приводит к увеличению скорости перехода энергии среднего  $\Delta E$  в энергию пульсационного движения  $\Delta B$ , причем

$$\Delta E = -\Delta B$$
.

Однако если предположить, что введение дополнительного слагаемого, аналогично  $\mathcal{F}$ , возможно и в неосредненных уравнениях движения, то, следуя обичной методике /6/, в УБТЭ получим слагаемое, которое приводит к увеличению уже не генерации турбулентной энергии, а скорости ее диссипации /5/. Как отмечалось внше, правомерность такого подхода внзивает определенные сомнения. В то же время заслуживает внимания внвод, что наличие решетки приводит к уменьшению энергии и среднего, и пульсационного движений.

Учитывая форму записи дополнительной силы сопротивления в уравнениях движения, выражение для  $\Delta E$  имеет вид

$$\Delta E = -\tau \left| V_{or} \right| V_{or} V. \tag{6}$$

(5)

Тогда, согласно гипотезе (5), аналогичное, но с противоположным знаком слагаемое для дополнительной генерации турбу лентной энергии войдет в УБТЭ.

Даже для жестких неподвижных препятствий отсутствует, по-видимому, однозначная связь между величинами  $\Delta E$  и  $\Delta \theta$ , не говоря уже о ситуациях, когда решетка под действием каких-то внешних сил может двигаться в произвольном направлении и с любой скоростью, в том числе и превншающей скорость потока. В этом случае знаки  $\Delta E$  и  $\Delta \theta$ не всегда будут противоположными, как следует из (5).

В области рассматриваемых масштабов движения процесс перехода энергии является однонаправленным – от среднего движения к пульсационному. При совпадающем направлении движения потока и решетки и

 $|V_x| > |V|$ , использование гипотези (5) приводит к переходу турбулентной энергии в энергию среднего движения, хотя в этом случае следует ожидать положительных знаков и у  $\Delta E$ , и у  $\Delta B$ . Если еще допустить возможность существования нестационарных процессов, когда при  $V_{or} \neq 0$  можно в первом приближении считать V=0, то для  $\Delta \beta$  вместо (6) будем иметь

$$\Delta B = z |V_{or}|^3.$$

(7)

Таким образом, в случае движущейся решетки гипотеза (5) не всегда оказывается приемлемой. Кроме того, в отличие от уравнений движения попробуем общее влияние решетки разделить на механизми, связанные с изменением сопротивления трения и давления. Для этого рассмотрим возможние физические процессы, которые могут влиять на перестройку энергетических соотношений в турбулентном потоке при натекании его на решетку.

На каждом отдельном препятствии за счет прилипания возникает свой пограничный слой, в котором градиенти средней скорости значительно превышают значения, характерные для "чистых" областей. Это приводит к увеличению обичной трансформации  $T_{\mathcal{L}_{\tau}}$  энергии среднего движения в турбулентную энергию. Но одновременно возрастает и скорость диссипации  $\varepsilon$  турбулентной энергию в тепло. По-видимому, данный механизм можно учесть введением в выражения для  $T_{\mathcal{L}_{\tau}}$  и  $\varepsilon$  некоторых функций  $f_{\tau}$  и  $f_{\varepsilon}$ :

$$T_{\tau_{\tau}} = f_{\tau} \frac{\tau^2}{\alpha_{x_{\tau}}} g^2 k - \delta \beta \frac{\partial u}{\partial x}, \quad \xi = f_{\varepsilon} \zeta_{\varepsilon} \frac{\beta^2}{k}, \quad \delta = \frac{2}{3} (\delta_x - \delta_{\varepsilon}). \quad (8)$$

Функции fr и fe по аналогии с (1) представляются в виде:

 $f_z = 1 + \beta_z \gamma_z z \quad , \quad f_\varepsilon = 1 + \beta_\varepsilon \gamma_z z \, ,$ 

Как уже отмечалось, при любих взаимных перемещениях воздуха и решетки и независимо от причины движения последней происходит дополнительное вихреобразование, а значит, и увеличение скорости диссипации турбулентной энергии. При совпадающем направлении движения и  $|V_z| > |V|$  на этот процесс расходуется какая-то часть энергии движущейся решетки, которая могла бы перейти в энергию среднего движения. При тормозящем действии решетки на вихреобразование расходуется непосредственно энергия среднего движения. Поэтому кажется разумным считать, что функции  $f_{\tau}$  и  $f_{\varepsilon}$  больше единицы. Однако слишком много факторов влияет на изменение скорости генерации и диссипации турбулентной энергии, чтобы заранее можно было сделать определенные выводы о соотношении и значениях этих козффициентов.

Примем, что существует механизм, непосредственно не связанный с генерацией турбулентной энергии за счет обычного взаимодействия напряжений Рейнольдса с градиентом средней скорости, но который обеспечивает переход части энергии среднего движения в энергию турбулентности. В отличие от предндущего, этот дополнительный источник турбулентной энергии, имеющий место в следе за препятствиями, будем называть прямой турбулизацией потока. В частности, сюда относится механизм образования вихревну дорожек Кармана.

Большинство естественных решеток не являются абсолютно жесткими и неподвижными. Поэтому следует учитывать возможные изменения  $\Delta E$  и

Δβ, связанные с разгоном или торможением капаль дождя и бризг, с преодолением сил упругости при деформации растительности, о чем упоминается, например, в /5/ и т.д. Именно турбулентный характер ветра визивает колебания различных элементов решетки в различных направлениях и с различными амплитудами и частотой. Эти колебания как поглощают, так и генерируют турбулентную энергию, хотя и на разных масштабах.

Обично.полагается, что однам из основних последствий воздействия решетки на структуру потока является дробление вихрей, приволящее к увеличению турбулентной энергии [4]. Так же как и упоминавшиеся внше, этот механизм в еще большей степени чем турбулизация может усиливать диссипацию. Многое зависит от спектра турбулентности в набегающем потоке и типа решетки. Пусть  $\ell_m$  – размер вихрей максимума в спектре турбулентности,  $\delta$  – характерный размер ячейки решетки. При  $\delta \gg \ell_m$  решетка не будет сколько-нибудь заметно влиять на спектр турбулентности. Если  $\delta \ll \ell_m$ , то интенсивное дробление вихрей вряд ли будет способствовать усилению турбулентной энергии. Скорее наоборот, основным процессом будет увеличение диссипации. И только при  $\delta \sim \ell_m$  за счет дробления вихрей будет, по-видимому, наблюдаться положительное  $\Delta \delta$ .

В работе принимается, что рассмотренные три механизма дополнительной турбулизации и диссипации связаны в основном с изменением сопротивления давления. В УБТЭ они объединены в одно слагаемое, которое молелируется на основе формулы (6):

 $T_{\tau_{\rho}} = B_{\rho} \tau_{\rho} |V_{\rho\tau}|^{3}.$ <sup>(9)</sup>

Единственной известной нам работой, учитнвающей наличие двикущихся препятствий, является монография /1/. В этой монографии рассматривается, правда, не прохождение потока сквозь решетку, а обтекание им движущихся волнообразных и непроницаемых препятствий, тем не менее в УБТЭ появляется слагаемое, пропорциональное абсолютной величине куба относительной скорости движения этих препятствий.

Соотношение процессов турбулизации и диссипации определяется не только параметрами ячеек и спектральными характеристиками потока, но и толщиной и шероховатостью элементов решетки, стратификацией потока, близостью твердых границ и другими факторами. Вполне реальной представляется ситуация, когда увеличение диссипации будет превалировать над дополнительной турбулизацией, так что  $B_{
ho} < 0.$ 

В случае влияния скорости потока на степень деформации решетки, что присуще растительности, коэффициенти  $B_{\chi}$ ,  $B_{\varepsilon}$ ,  $B_{\rho}$  будут функциями этой скорости, поскольку зависимость только аэродинамической густоти  $\tau$  от  $V_{qr}$  сможет в достаточной степени скорректировать лишь результати расчета по уравнениям движения. В принципе, дело обстоит еще сложнее. Связано это с тем, что даже при постоянной геометрии решетки будут меняться по высоте спектральные характеристики потока, и следовательно, соотношение процессов дополнительной генерации и диссипации турбулентной энергии. Чтоби как-то учесть это обстоятельство, следует принять коэффициенти  $B_{\tau}$ ,  $B_{\varepsilon}$ ,  $B_{\rho}$  изменяющимися по высоте. В работе параметр  $B_{\rho}$  полагается постоянным, а  $B_{\chi}$  и  $B_{\varepsilon}$  пропорциональными ( $\tau_{c} \chi$ ). Таким образом  $f_{\gamma}$  и  $f_{\varepsilon}$  оказываются независящим от высоти.

Разделение источников дополнительного притока турбулентной энергии и ее диссипации на Механизм, связанный с увеличением ореднеобъемного градиента средней скорости, и на механизм прямой турбулизации с учетом деформации решетки не является принципиально необходимым. Можно ограничиться подбором функций  $f_{\tau}$  и  $f_{\epsilon}$  при  $T_{\tau,\rho} \equiv 0$ , либо, наоборот, модифицировать УБТЭ введением, как это обично делается, только слагаемого типа (9) при  $f_{\tau} = f_{\epsilon} \equiv 1$ . Предлагаемый подход объясняется главным образом желанием как-то разделить силу воздействия жидкости на решетку на сопротивление трения (функции  $f_{\tau}$ и  $f_{\epsilon}$ ) и сопротивление давления (слагаемое  $T_{\tau,\rho}$ ). Кроме того, одновременное их использование делает схему более гибкой. Можно предположить, что эффективность этих механизмов будет разной в различных областях потока. Если один из них пропорционален относительной скорости, то второй во многом определяется ее градиентом.

Таким образом, УБТЭ записывается в виде:

$$u\frac{\partial B}{\partial x} + w\frac{\partial B}{\partial z} = \alpha_{g} \left( \beta_{x} \frac{\partial}{\partial x} \tilde{k} \frac{\partial B}{\partial x} + \beta_{z} \frac{\partial}{\partial z} k \frac{\partial B}{\partial z} \right) + T_{e_{z}} - \varepsilon + T_{e_{p}}, \quad (10)$$

где  $\alpha_{g}$  — отношение коэффициентов турбулентности для турбулентной энергии  $k_{g}$  и получаемого по формуле (4);  $\beta_{x}$  и  $\beta_{z}$  — параметры, характеризующие различие коэффициента  $k_{g}$  в горизонтальном и вертикальном направлениях /7/;  $T_{z_{r}}$ ,  $\epsilon$  и  $T_{z_{r}}$  рассчитнваются по формулам (8) и (9).

Для масштаба турбулентности  $\ell$  в растительном покрове используются различные соотношения. Многие из них получены в предположении, что  $\ell$  определяется как механизмом, характерным для "чистых" областей ( $\ell_r$ ), так и параметрами решетки ( $\ell_r$ ), т.е.

 $(\mathbf{II})$ 

 $\ell^{-1} = \ell_1^{-1} + \ell_{\gamma}^{-1}.$ 

Оценки  $\ell_{\tau}$  осуществляются на основе различных предположений. Например, в /4/ принимается, что  $\ell_{\tau}$  определяется аэродинамической густотой 7 и высотой препятствий  $h_{\tau}$ . В этом случае одним из двух возможных выражений для  $\ell_{\tau}$ , вытекающих из анализа размерностей, является

$$\ell_{\tau} = h_{\tau} f(\tau h_{\tau}).$$

Если зависимость f от аргумента представить степенной функцией

$$\ell_{\tau} = h_{\tau} \left( \tau h_{\tau} \right)^{r} \tag{13}$$

(12)

и принять, что в предельном случае при  $h_{\tau} \rightarrow \infty$  величина масштаба турбулентности не должна зависеть от высоты прелятствий, то из (13) следует

$$\ell_{\tau} = (\alpha \tau)^{-1}, \tag{14}$$

где с с соэффициент пропорциональности. В [4] для l<sub>2</sub> предлагается выражение

$$P_{\chi} = \frac{1}{\beta_{1}} \sqrt{h_{\chi}/\chi}, \qquad (15)$$

где  $\beta_4$ , так же как и  $\alpha$ , коэффициент пропорциональности. Видно, что формули (I4) и (I5) существенно различаются между собой. В частности, из (I5) следует, что с увеличением высоти препятствий масштаб турбулентности стремится к значениям  $\ell_4$ , характерным для "чистых" областей. На наш взгляд, не  $h_{\chi}$ , а типичный размер ячеек  $\delta$  является, в первую очередь, ответственным за величину  $\ell_{\chi}$ . В этом случае показатель степени в (I3), исходя из физических соображений, должен иметь значения в диапазоне:  $-I < \gamma < 0$ . Принимая, например,  $\gamma = -0.5$ , получаем

$$\ell_{\tau} = \frac{1}{\alpha_2} \sqrt{\delta/\tau} . \tag{16}$$

Если предположить, что в естественных условиях существует корреляция между  $\chi$  и  $\delta$ , то можно ограничиться формулой (I4). В этом случае из (II) следует:

 $\ell = \ell_{4} \left( 1 + \alpha \, \gamma \, \ell_{4} \right)^{-1}$ . (17) Однако в случае  $\chi = const$ , из условия  $\alpha = \beta_{4} \left( \tau h_{\chi} \right)$ легко найти то значение  $\alpha$ , при котором формули (14) и (15) дают одинаковне масштабы турбулентности. В приводимых ниже примерах принято  $\alpha = 6$ .

В данной работе начало координат располагается на уровне, где составляющие средней, но не пульсащонной, скорости потока обращаются в нуль. При Z = 0 задается некоторый начальный масштаб тур. булентности  $\ell_o$ , который служит основной характеристикой подстиляющей поверхности.

Для расчета масштаба турбулентности при отсутствии решетки имеется широкий внбор уравнений и формул /З, 4/, в том числе и простая линейная зависимость. При расчете  $\ell_4$  в "чистых" областях внше решетки, за начальное его значение при  $z = h_2$  принимается величина, полученная по формуле (17). На верхней границе области интегрирования z = h во всех примерах задавалась постоянная, независящая от свойств подстиляющей поверхности величина равна xh.

Оценку приемлемости предлагаемой модели естественно начинать с решения горизонтально однородной задачи. При Z = 0 задаются условие прилипания и соотношение между турбулентной энергией и ее градиентом /7, 9/, при z = h – динамическая скорость  $U_{\star}^4$  и пропорциональная ей турбулентная энергия.

Рассматривается приноверхностный слой толщиной h = 20 м и два типа решетки. В варианте, который для удобства изложения именуется полем, высота решетки  $h_z = 0,246$  м,  $\mathcal{T} = 0,5$  м<sup>-1</sup>. В варианте, называемом в дальнейшем лесом, эти величини равни 4,2 м и 0,1 м<sup>-1</sup>, соответственно. Расчеты проводились на неравномерной по вертикали сетке, содержащей 26 узлов /8/. Все примеры получены для изотропной турбулентности ( $\phi = 0$ ) к одинаковом для всех субстанций скалярном коэффициенте турбулентности ( $\alpha_x = \alpha_s = \beta_x = \beta_x = 1$ ) при  $u_x = 0,29$  м/с,  $\mathcal{H} = 0,4;$   $\zeta_s = 0,03;$   $\gamma_s = 0,02.$ 

На всех рисунках, праводимых ниже, в зависамости от логарафма вертикальной координати, нормированной на висоту области интеграрования h, представлены безразмерные профили скорости ветра и касательного напряжения, нормированные на их значения при X = h. Волнистыми линиями показана верхняя граница растительного покрова.

Имекщаяся в [4] информация не позволяет оценить значения начального масштаба турбулентности  $\ell_o$ , который в данной работе связан с шероховатостью подстиляющей поверхности X<sub>o</sub> обичным соотношением

 $\ell_o = \chi z_o$ , нет никаких количественных оценок влияния этих параметров на рассчитанные значения искомых характеристик. Поэтому были выполнены расчеты для нескольких значений  $\ell_o$ , которые приведены на рис. I. В этих расчетах

$$\beta_{\rho}=f_{\tau}=f_{\varepsilon}=1.$$

На рис. I представлени профили скорости ветра  $\mathcal{U}(a)$  и касательного напряжения  $\gamma(\delta)$  для условий леса (сплошние кривие), поля (пунктир) и при  $\gamma \equiv 0$  (штрих-пунктир). Кривие под номером I получени при  $\chi_o = 0,2$  см, кривие 2 – при  $\chi_o = 20$  см.

Заметнее всего  $\ell_o$  влияет на профили u и  $\tau$  при отсутствии дополнительной сили сопротивления. При наличии решетки различия в аэродинамических свойствах непосредственно подстилающей поверхности по мере увеличения висоти все в большей степени затушевываются. Поэтому можно думать, что при решении модельных задач о строении турбулентного потока вблизи верхней границы слоя растительности и внше можно ограничиться умеренными требованиями к точности выбора

 $\ell_o$  или  $\Sigma_o$ . Однако внутри слоя растительности и, особенно, вблизи нижней граници, различия достаточно велики. Например, в лесу непосредственно при  $\Xi = 0$  рассчитанные значения  $\mathcal{T}$  получились равными 0,218 и 0,717 при  $\Xi_o = 0,2$  и 20,0 см, соответственно, т.е. различие почти 110 % относительно их среднего значения. Аналогичное различие на поле достигает 140 %. Тем не менее можно отметить, что в рассмотренных случаях при изменении шероховатости на два порядка принципиальных различий в распределениях скорости и потока импульса не происходит.

Сравнивая результати расчета скорости ветра при отсутствий решетки (рис.Ia), видно, что на малых высотах кривую 2, в отличие от кривой I, трудно признать логарифмическим распределением. При этом потоки импульса на этих высотах (рис.Iб) в обоих случаях практически не меняются с высотой. Отсутствие жесткой связи между полями скорости и касательного напряжения не является присущим только данной работе /8, 9/.

Обично касательное напряжение внутри растительного покрова уменьшается по мере приближения к подстилающей поверхности /4/. Форма профилей может бить различной, но, в общем, напоминающей поведение пунктирных кривых на рис.16. Внутри леса распределение  $\mathcal{C}$  получилось иным, имеющим значительно приподнятый над уровнем z = 0 минимум. Таким образом, в зависимости от сочетания параметров  $h_z$ , z и  $z_o$  характер изменения  $\mathcal{C}$  внутри зоны препятствий может оказаться весьма различним.

С качественной стороны общам для профилей  $\mathcal{C}$  является их изменение вблизи верхней границы растительности и в какой-то степени выше нее. В то же время относительные и абсолютные величины максимумов при  $\mathbf{z} > h_z$  над полем и лесом существенно различаются между собой. Подобные различия дают, например, результаты измерений, приводимые в /4/ и /11/.

Первий рисунок получен при значениях  $\mathcal{B}_{\rho}$ ,  $f_{\tau}$  и  $f_{\xi}$  равных единице, т.е. по модели, которая в том, что касается учета дополнительной силы сопротивления, является аналогичной использовавшейся в /4/. Влияние этах коэффициентов на рассчитанные профили, например,  $\mathcal{U}$  и  $\tau$  показано на рис.2 (поле) и рис.3 (лес), на которых представленные результаты получены при  $\ell_{\rho} = 0.8$  см или  $z_{\rho} = 2$  см.

На этих рисунках сплошные кривые получены при  $f_{\tau} = f_{\varepsilon} = I$  и  $B_{\rho} = I$  (кривне I), кривне 2 соответствуют случаю  $B_{\rho} = -I$  (поле) и  $B_{\rho} = -0.08$  (лес). Пунктирные кривые получены при  $B_{\rho} = 0$  и  $f_{\tau} = I0$ ,



3I

 $f_{\epsilon} = 1$  (кривне 1), и  $f_{\tau} = 1$ ,  $f_{\epsilon} = 10$  (кривне 2). Штрих-пунктирные кривне соответствуют случаю  $\tau \equiv 0$ .

При рассмотрении слагаемого  $\mathcal{T}_{\tau\rho}$  в качестве диссипативного ( $B_{\rho} < 0$ ) разумние физические результати внутри леса модель даст только при  $B_{\rho} \ge -0.08$ . Для поля значения  $B_{\rho}$  могут бить значительно меньшими. Поэтому примери, относящиеся к условиям поля (рис.2), представлени для  $B_{\rho} = -1.0$ , а в случае леса (рис.3) – для  $B_{\rho} =$ = -0.08.

Графики скорости ветра для условий леса и поля показывают, что сходные результаты можно получить, привлекая различные способы учета силы  $\mathcal{F}$  в УБГЭ. Трудно сделать выбор между введением отличных от единицы функций  $f_{\tau}$  или  $f_{\varepsilon}$  и привлечением слагаемого  $\mathcal{T}_{z\rho}$ . При  $f_{\tau} > I$  и  $f_{\varepsilon} = I$  получаются примерно такие же результаты, как и при учете слагаемого  $\mathcal{T}_{z\rho}$  с  $\mathcal{B}_{\rho} > 0$ . При  $f_{\varepsilon} > I$  и  $f_{\varepsilon} = I$  получаются примерно такие же результаты, как и при учете слагаемого  $\mathcal{T}_{z\rho}$  с  $\mathcal{B}_{\rho} > 0$ . При  $f_{\varepsilon} > I$  и  $f_{\tau} = I$  прослеживаются особенности, характерные для случая использования слагаемого  $\mathcal{T}_{z\rho}$  в качестве диссипативного члена (  $\mathcal{B}_{\rho} < 0$ ).

Аналогичная картина наблюдается для профилей  $\mathcal{C}$ . При различных комбинациях численных значений  $\mathcal{B}_{\rho}$ ,  $f_{\mathcal{C}}$  и  $f_{\xi}$  остаются неизменными основные особенности в распределения  $\mathcal{C}$  и в лесу, и в поле. Так же как и на рис. I, в низкой плотной растительности, начиная с уровня z = 0, наблюдается монотонный рост касательного напрямения, в верхней же части леса прослеживается минимум  $\mathcal{C}$ . При этом одинаковую тенденцию изменения абсолютных величин обеспечивает использование  $\mathcal{B}_{\rho} > 0$  или  $f_{\mathcal{C}} > I$  – для случая увеличения скорости генерации турбулентной энергия, и  $\mathcal{B}_{\rho} < 0$  или  $f_{\xi} > I$  – для усиления скорости ее диссипации.

Анализ полученных результатов позволяет в качестве предварительного сделать вывод, что формирование обусловленных наличием решетки характерных особенностей турбулентного потока происходит вследствие соответствующей модификации уравнений движения, а способ учета дополнительной силы сопротивления в УБТЭ не имеет существенного значения. Более того, учет в той или иной форме силы  $\mathcal{F}$  в УБТЭ не является принцапиально необходимым условием для получения основных различий в распределениях, во всяком случае, скорости ветра и потока импульса при наличии и отсутствии решетки. Просто чтобы не загромождать графики, на них не приведены соответствующие случаю  $\mathcal{B}_{\rho} = 0, \quad f_{\mathcal{K}} = f_{\mathcal{E}} = I$  профили, которые будут лежать где-то между сплошными кривными на рис.2 и 3.

Следует подчеркнуть, что эти выводы относятся к условиям горизонтально однородной поверхности. При решении задачи о трансформации воздушного потока при натекании его, например, с поля на лес, учет в УБТЭ слагаемого  $T_{z_{\rho}}$  приводит вблизи границы раздела к существенно иним результатам (9/. Не исключено, кроме того, что важ-





ную роль снграло, например, условие постоянства по висоте аэродинамической густоти решетки. И может оказаться, что при других внешних и внутренних параметрах схеми подходящая комбинация  $\mathcal{B}_{\rho}$ ,  $f_{\tau}$  и  $f_{\varepsilon}$ приведет к желаемым результатам. Для окончательних и более детальних выводов требуются, конечно, дополнительние численние эксперименти.

#### CHINCOK JINTEPATYPH

- I. Бютнер Э.К. Динамика приповерхностного слоя воздуха. Л.: Гидрометеоиздат, 1978. – 158 с.
- Вагер Б.Г. Учет горизонтальной диффузии в модели приземного слоя атмосферн. - В кн.: Численные методы в гидромеханике. Межнузовский сборник. Трудн ЛИСИ. Л., 1981, с.5-8.
- Вагер Б.Г., Надежина Е.Д. Пограничний слой атмосферы в условиях горизонтальной неоднородности. – Л.: Гидрометеоиздат, 1979. – 136 с.
- 4. Дубов А.С., Быкова Л.П., Марунич С.В. Турбулентность в растительном покрове. - Л.: Гидрометеоиздат, 1978. - 182 с.
- Дубов А.С. Об уравнении баланса кинетической энергии в слое растительности. - Трудн ITO, 1979, вып.423, с.90-95.
- 6. Монин А.С., Яглом А.М. Статистическая гидромеханика. Ч.І. М.: Наука, 1965. - 639 с.
- 7. Симонов В.В. Турбулентный поток над волнистой границей. Трудн ITO, 1979, внп.423, с.39-51.
- Самонов В.В. Некоторые вопросн численного моделирования потока жидкости над волнистой границей. - Труди ITO, 1981, вкп.454, с.31-39.
- 9. Симонов В.В. Расчет взаимодействия турбулентного потока с горизонтально неоднородным растительным покровом. (См.наст.сборник).
- Finnigan J.J. Turbulence in waving wheat. I. Mean statistics and honami. - Bound.- Layer Meteor., 1979, v. 16, N 2, p. 181-211.
- Finnigan J.J., Mulhearn P.J. Modelling waving crops in a wind tunnel. - Bound.-Layer Meteor., 1978, v. 14, N 2, p. 255-277.
- 12. Macha J.M., Norton B.J., Jonson R. Modeling the marine atmospheric boundary layer including the effects of sea spray. -AIAA Pap., 1980, N 218, p. 1-14.

### РАСЧЕТ ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ ТУРБУЛЕНТНОГО ПОТОКА С ГОРИЗОНТАЛЬНО-НЕОДНОРОДНЫМ РАСТИТЕЛЬНЫМ ПОКРОВОМ

В работе /6/ рассматривается модель приповерхностного турбулентного потока жидкости при наличии проницаемых препятствий различного рода и приводятся некоторые примеры расчетов для горизонтально однородного случая.

В предлагаемой статье оценивается траноформация потока, обусловленная скачкообразным изменением каких-либс свойств решетки по направлению движения жидкости. Вертикальные размеры решетки и ее ориентация относительно направления основного переноса позволяют ограничиться рассмотрением продольной (  $\omega$  ) и вертикальной ( w ) компонент средней скорости потока.

Аналогичная задача является предметом исследования целого ряда теоретических и экспериментальных работ, общирная библиография которых содержится в монографии [2]. Для горизонтально однородного случая некоторые различия между [2] и упоминающимися там работами и нашим подходом обсуждаются в [6]. В постановке горизонтально неоднородной задачи появляются дополнительные различия.

Во всех известних нам работах, за исключением работи /10/, о которой будет сказано ниже, в задаче о трансформации турбулентного потока при наличии горизонтально неоднородной решетки уравнения движения решаются в переменных скорость-давление. При этом поле давления считается заданным, а горизонтальная диффузия не учитивается. Эти упрощения, особенно вблизи границы раздела поверхностей с различными свойствами, могут существенно сказаться на результатах расчетов.

Если анализ ограничивается приземным подслоем, то из уравнений движения привлекается только первое - для И-компоненти, а вертикальная скорость определяется из уравнения неразрывности, так что вместе с членом  $\frac{\partial}{\partial x} - u'w'$  теряется один из возможных механизмов горизонтальной диффузии . Когда рассматривается весь пограничный слой атмосферы, как это делается в /2/, можно получить член с второй производной по х из уравнения для поперечной со-, который в обычной ставляющей скорости v. Но членом  $\frac{\partial}{\partial x} u'w'$ градиентной модели выражается через слагаемое  $\frac{\partial}{\partial r}k$ . можно пренебречь. Остается уравнение для и - компоненти скорости. Однако здесь возникает другое осложнение. В наиболее общей форме коэффициенти линейной зависимости тензора напряжения от тензора деформации должны представлять собой тензор четвертого ранга /3, 147
$\overline{u_i' u_j'} = \frac{2}{3} \delta \overline{\delta_{ij}} - k_{ij\alpha\beta} \left( \frac{\partial u_\alpha}{\partial x_\beta} + \frac{\partial u_\beta}{\partial x_\alpha} \right).$ 

(₫)

Основным свойством тензора k является обращение его в нуль при i = j. Поэтому использование зависимости (I), как это делается, например в /6/, исключает возможность подучения эллиптического уравнения для u - компоненти. По этой же причине не будет уравнением второго подяцка по вертикальной координате и уравнение для w. Это значит, что при использовании его для расчета вертикальных скоростей можно подучить требуемые значения для w только на одной границе. В этом смноле оно является аналогичным уравнению неразривности. Во всех этих рассуждениях молекулярными эффектами, естественно, пренебрегается.

При решении задачи в переменных скорость-давление и при отказе от гидростатического приближения можно воспользоваться известным методом, который и обеспечивает механизм передачи информации вверх по потоку, и позволяет учесть перестройку поля давления. Этот метод состоит в подучении из уравнений движения и неразривности эллиптического уравнения для давления, которое необходимо решать в каждом итерационном цикле, что весьма существенно увеличивает время счета /7/. Уравнения для составляющих скорости по одноименным координатам остаются при этом параболическими. Однако основная проблема связана с постановкой граничного условия для давления на горизонтально неоднородной поверхности.

Для трех искомых величин  $\alpha$ ,  $\omega$ ,  $\rho$  при z = 0 физически очевидными являются условия u = 0, w = 0. Аналогичного условия для давления или каких-либо его производных не имеется. Обычно предлагается использовать выражение для  $\partial \rho / \partial z$  , вытекающее из третьего уравнения движения после подстановки в него условия прилипания. Но получающееся при этом выражение для  $\partial \rho/\partial z$  $\Pi p \mathbf{M} \mathbf{Z} = \mathbf{0}$ не является дополнительным физическим условием, а представляет собой лишь следствие предположения о выполнимости уравнения непосредственно на границе. Новой информации это выражение не содержит, так как полученное распределение давления будет совпадать (если не считать ошибок аппроксимации и округления, возникающих при численной реализации задачи) с распределением, которое было использовано вместе с условиями прилипания при решении уравнений движения. Именно это обстоятельство является в первую очередь причиной внимания к так называемым маршевым схемам расчета давления по одному из исходных уравнений движения /13/. Но пля этого нужно решать уравнения движения не в переменных скорость-давление, а в переменных вихрь скорости 
 ш – функция тока 

 У . В такой постановке зада 

ча рассматривалась в работе /10/. Однако исходние уравнения в ней не содержат членов, описывающих взаимодействие потока с решеткой, что, в общем, является спецификой только этой работы. Общей трудностью при решении задачи в переменных  $\omega - \Psi$  является постановка граничного условия для  $\omega$  при z = 0 /8, 9, 11/. Это равносильно заданию касательного напряжения  $\tau_o$ , поскольку  $\partial \omega/\partial x = 0$  м  $\omega_o \sim - \tau_o$ . (Нулевой индекс означает, что данная величина относится к уровню z = 0.)

Все подходи к решению этого вопроса сводятся в конечном итоге к использованию выражения, получающегося при разложении  $\Psi$  в ряд Тейлора в окрестностях точки  $\Xi = 0$ , в котором учитывается условие прилипания, но только в дифференциальной форме. Нигде не используется конечно-разностный аналог этого условия. И один из недостатков такого подхода состоит в том, что рассчитанная при  $\Xi = 0$  по любому из конечно-разностных представлений производная  $\partial \Psi/\partial \Xi$  не будет равна нулю, т.е. не будет выполняться условие  $\mathcal{U} = 0$ .

С учетом выпесказанного более приемлемым представляется подход, состоящий в переходе от уравнения для  $\omega$  и  $\Psi$  к уравнению четвертого порядка для функции тока. При этом учитывается механизм продольной диффузии, определяется поле давления и не возникает осложнений с заданием граничных условий.

Перекрестным дифференцированием уравнений движения, приведенных в /6/, исключим давление, введем функцию тока и перейдем к безразмерным переменным, выбрав в качестве масштаба продольной составляющей скорости некоторое характерное значение  $u_m$ . Остальными масштабами являются величины

 $\begin{aligned} & X_{m} = L , \ & Z_{m} = h , \ & \ell_{m} = \Re h , \ & \tau_{m} = h^{-1} , \ & w_{m} = \mathcal{D} u_{m} , \ & \tau_{m} = g \, u_{m}^{2} , \\ & \Psi_{m} = k_{m} = h u_{m} , \ & \beta_{m} = \bar{c}_{\epsilon}^{1/2} u_{m}^{2} , \ & \mathcal{T} \varepsilon_{m} = \varepsilon_{m} = \bar{c}_{\epsilon}^{1/2} u_{m} L^{-1} , \mathcal{F}_{m} g \, u_{m}^{2} L^{-1} , \end{aligned}$ 

где D = h/L, L – длина повторяющихся участков в периодической задаче. (Здесь и далее поясняются только те обозначения, которне отсутствуют в [6].)

Тогда, уже в безразмерном виде, но без привлечения для этого специальных обозначений, подучаем

$$\frac{\partial}{\partial x}\omega\frac{\partial\Psi}{\partial z} - \frac{\partial}{\partial z}\omega\frac{\partial\Psi}{\partial x} = D\frac{\partial^{2}\tau}{\partial z} + \frac{6}{VC_{\epsilon}}\frac{\partial^{2}\theta}{\partial x\partial z} + D\frac{\partial}{\partial x}\mathcal{F}_{z} - \frac{\partial}{\partial z}\mathcal{F}_{x},$$

$$\omega = D^{2}\frac{\partial\omega}{\partial x} - \frac{\partial\omega}{\partial z} , \quad \tau = \alpha_{xx}k\left(\frac{\partial\omega}{\partial z} + D^{2}\frac{\partial\omega}{\partial x}\right),$$

$$u = \frac{\partial \Psi}{\partial x}$$
,  $w = -\frac{\partial \Psi}{\partial x}$ 

Следуя /6/, уравнение баланса турбулентной энергии запишем в виде

$$\frac{\partial}{\partial x} \beta \frac{\partial \Psi}{\partial z} - \frac{\partial}{\partial z} \beta \frac{\partial \Psi}{\partial x} = \alpha_{g} \left( \beta_{x} D \frac{\partial}{\partial x} k \frac{\partial \beta}{\partial x} + \frac{\beta_{z}}{D} \frac{\partial}{\partial z} k \frac{\partial \beta}{\partial z} \right) + T z_{r} - \varepsilon + \mathcal{K}_{\rho},$$
$$T z_{r} = f_{r} \frac{\sqrt{C_{e}}}{D} \frac{\tau^{2}}{\alpha_{xz} k} - 6\beta \frac{\partial u}{\partial x}.$$

Учитнвая приближенность всей постановки, при расчетах пренебрегали членом  $\frac{\partial}{\partial x}\mathcal{F}_{z}$  по сравнению с $\frac{\partial}{\partial x}\mathcal{F}_{x}$ , а вместо Vor использовали Иог. Поэтому

$$\mathcal{F}_{x} = -\frac{z}{D} |u_{o\tau}| u_{o\tau} , \quad \mathcal{T}_{\varepsilon_{p}} = \mathcal{B}_{p} \frac{\sqrt{c_{\varepsilon}}}{D} z |u_{o\tau}|^{3}.$$

Для коэффициента турбулентности и скорости диссипации турбулентной энергии привлекли обичние соотношения

$$k = \chi \ell N \vec{B}$$
,  $\xi = f_{\varepsilon} \frac{\sqrt{c_{\varepsilon}}}{D} \frac{\delta^{\varepsilon}}{k}$ . (2)

Граничние условия по вертикальной координате виглядят следующим образом /4/:

где  $\Psi^{4}$ ,  $\mathcal{T}^{4}$ ,  $\boldsymbol{\beta}^{4}$  - значения соответствующих характеристик в невозмущенном потоке. В работе за масштаб скорости  $\mathcal{U}_{m}$  принимается динамическая скорость  $\mathcal{U}_{x}^{4}$  при  $\boldsymbol{\chi} = \boldsymbol{I}$ , так что  $\mathcal{T}^{4} = \boldsymbol{\beta}^{4} = \boldsymbol{4}$ .

Относительно граничных условий по горизонтальной координате можно сказать следующее. Краевая эллиптическая непериодическая задача требует постановки граничных условий на двух боковых границах рассматриваемой области. Основой этих условий является предположение о горизонтальной однородности потока над соответствующими поверхностяма вдали от границы раздела. В задачах рассматриваемого типа при X = 0 обично задаются значения искомых функций в набегающем потоке, тогда как на подветренной границе полагаются нулевыми горизонтальные градиенты этих функций /1, 11/. Этот вариант граничных условий обозначается в дальнейшем как вариант А.Несколько сложнее в реализации, но, возможно, дающая более реальную картину, является схема, в которой на подветренном краю задаются вертикальные профили самих функций (вариант В) /10/. На особом положении находится периодическая задача, в которой не стоит проблема выбора граничных условий по Х (вариант Р).

В задачах при скачкообразном изменении параметров решетки или каких-либо других свойств подстилающей поверхности по направлению движения потока, масштаб турбулентности должен быть функцией горизонтальной координать. Важность этого обстоятельства подчеркивается в /2/, где намечается путь к созданию модели, отвечающей этим усдониям. Для этого привлекается уравнение скорости диссипации турбулентной энертии, хотя и без учета продольной диффузии. Но это уравнение используется только в свободных от препятствий областях, как при получении начальных профилей в набегающем потоке, так и над новой подстилающей поверхностью. Внутри препятствий используется аналитическое выражение, не являющееся функцией X. Поэтому на границе раздела двух поверхностей в слое растительности имеет место скачок по горизонтали масштаба турбулентности.

. . . . . . . .

В нашей работе используется более простой путь. Сначала для каждой из поверхностей масштаб турбулентности рассчитывается, следуя /6/. Затем, как и в /10/, привлекается предположение о гладком изменении масштаба турбулентности на всех высотах между его значениями, полученными для двух поверхноотей. Реализацией этого предположения является линейное сглаживание в области  $\pm 10$  м от границы раздела, которая находится на расстоянии 20 м вниз по потоку от точки X = 0. Чтобы оценить влияние горизонтального масштаба турбулентности на конечные результаты, были проведены расчеты со сглаживанием (вариант LX) и без него (вариант LC). Можно отметить, что подобная процедура сглаживания только масштаба турбулентности будет выпадать из общего подхода, если уравнения исходной системы являются параболическими.

Расчети проводились на неравномерной по вертикали сетке, содержащей 20х26 узлов и покрывающей прямоугольник высотой  $\tilde{h} = 20$  м и длиной  $\tilde{\mathcal{L}} = 40$  м – в периодической и 47,5 м – в непериодической задачах. (Волна означает размерную величину.) Нормировка горизонтальной координати, как уже указывалось, осуществляется на длину периодического участка. Соотношение горизонтального и вертикального размеров области интегрирования и количество узлов расчетной сетки выбрани, следуя, в основном, результатам работи /5/.

Рассматривается случай, когда воздушная масса с равновесным распределением элементов, сформаровавшаяся над поверхностью с решеткой высотой 0,246 м и аэродинамической густотой 0,5 м<sup>-1</sup> (поле), перемещается на поверхность с препятствиями, имеющими соответствующие характеристики 4,2 м и 0,1 м<sup>-1</sup> (лес). В безразмерном виде параметрами решетки для поля являются  $\dot{h}_{\chi} = 0,0123$  и  $\chi = 10$ , для леса –  $\dot{h}_{\chi} = 0,21$  и  $\chi = 2$ . Обе поверхности имеют начальный масштаб турбулентности  $\ell_0 = 10^{-3}$ . Остальная исходная информация приводит-

ся в [6].

Значения  $\tau$  выбраны разними значениям, приведенным в /2/ при решении аналогичной трансформационной задачи, и, так же как и в /2/, постоянными по высоте. Что касается высотн препятствий, то здесь нужно учесть следующее обстоятельство. В /2/ рассматривается весь пограничный слой атмосферы, так что высота растительности не лимитируется соображениями, позволяющими пренебречь силой Кориолиса. В нашей задаче вертикальная протяженность области интегрирования составляет лишь 20 м. В /2/ отмечается, что влияние, например, лесной полосы простирается до уровней, в 4-5 раз превышающих высоту деревьев. Кроме того, нужно помнить о соотношении высоты препятствий и горизонтальной протяженности рассматриваемого участка. Поэтому вместо используемых в /2/ значений  $h_{\chi}$ , равных 0,5 м для поля и 10 м для леса, приняты указанные выше значения.

На рис.І представлены вертикальные профили продольной компоненты скорости на различных расстояниях от наветренного края области интегрирования. Сплошные кривые – вариант А, І – X = 0; 2 – X ==0,375; 3 – X = 0,5; 4 – X = I,1875. Пунктир – вариант В, X == I,1875. Штрих – пунктир – вариант Р, X = 0,375. Волнистые кривне – высота препятствий. Без учета горизонтальной диффузи распределение скорости при X = 0,5, не говоря уже о X = 0,375, соответствовало бы условиям поля, так что кривые I, 2, 3 слились бы в одну. Видно, что продольная диффузия в определенной степени подготавливает поток к предстоящей смене внешних условий. На кривую 3 уже заметно влияет решетка с новыми параметрами.

По мере приближения потока к подветренному краю области интегрирования на результатах расчета процесса трансформации в непериодической задаче все сильнее начинают сказнваться граничные условия при X = 1,1875. Сравнение пунктирной и кривой 4, полученных при X = I,1875, показывает, что хотя характер изменения с высотой у них идентичен, количественные различия на небольших высотах достигают 50 % и более. Увеличение числа узлов по Х приведет к некоторому смещению кривой 4 в сторону пунктирной. Однако вряд ли при разумных размерах сетки удастся получить на всех высотах хорошее их совпадение. Отсюда следует, что в любом случае граничные условия на подветренном крае рассматриваемого участка заметно влияют на полную трансформацию потока и скорость его приспособления к условиям новой подстилающей поверхности. Эти показатели служат основой для теоретических оценок, например, эффективности лесозащитных полос различной конструкции. Другими словами, результать математического моделирования процесса трансформации могут повлиять на рекомендации по выбору оптимальной ширини, висоти и проницаемости полоси. Приводимые далее результаты расчетов получены для варианта А.



Не вызывает особого уливления существенное отличие рассчитанных в СХОЛСТВЕННЫХ точках профилей скорости в периолической и непериодической задачах. На рис. І в качестве примера приведена соответствующая периодической задаче штрихпунктирная кривая, которая как и кривая 2, получена при X = 0.375.

Рисунок 2 служит иллострацией влияния горизонтального сглаживания масштаба турбулентности на различные характеристики потока (кривая  $1 - \mathcal{U}$ , 2 - k,  $3 - \mathcal{C}$ ,  $4 - \mathcal{B}$ ). Поскольку влияние это сильно зависит от вности, выбран уровень  $\mathfrak{F} = 0,1585$ , на котором достаточно ярко проявляется эффект этой операции. Сплошные кривые – вариант  $\mathcal{L}X$ , пунктир –  $\mathcal{L}C$ . Первое, что обращает на себя внимание – весьма различная реакция рассматриваемых элементов на изменение  $\ell$  в районе границы раздела (X = 0,5) двух поверхностей. Сглаживание  $\ell$ практически не сказывается на распределении продольной составляющей скорости и приводит лишь к незначительному, в среднем 10%, увеличению максимальных значений турбулентной энергии. На фоне этих малозначимых изменений  $\mathcal{U}$  и  $\mathcal{B}$  наблюдается радикальная перестройка коэффициента турбулентности и касательного напряжения.

Сопоставление приведенных кривых наводит на мысль, что коэффициент турбулентности не является основным фактором, ответственным за характер изменчивости тех величин, которые определяются из дифференциальных уравнений. В первую очередь, это относится к скорости потока. Слабая чувствительность скорости к особенностям распределения k отмечается и в других работах. Например в /11/, наилучшие



результаты дала модель с HROTOOHным ко--MIINDÓ ehtom турбулентности. Автори работн /12/ получили. что результатн с k=const

k = k(z)

различаются несущественно. Подобное положение наблюдается и с взаимосвязью профилей и и С. Для лабораторных исследований, в частности, характерным является аппроксимация экспериментальных профилей скорости логарифмической зависимостью от С при изменении в этой области высот касательного напряжения примерно на порядок.

Без процедуры горизонтального сглаживания масштаб турбулентности при X = 0,5 на уровне z = 0,1585 скачком меняется от 0,1543 до 0,0496, т.е. уменьшается более чем в три раза. Согласно формуле (2), это уменьшение  $\ell$  обусловливает минимум коэффициента турбулентности при X = 0,53. Малая зависамость скорости потока от k приводит к тому, что касательное напряжение во многом повторяет ход коэффициента турбулентности. Здесь нужно учитывать, что  $\tau$  определяется не только k и  $\partial u / \partial z$ , но и величаной  $\partial u / \partial x$ . А вертикальная скорость, как видно из рис.4, сильнее всего меняется вблизи границы раздела. Поэтому нет полного совпадения в характере изменчивости k и  $\tau$ .

При варианте LX постепенное уменьшение масштаба турбулентности начинается раньше, чем при LC. Это приводит к смещению в сторону меньших X минимума коэффициента турбулентности. Примерно на месте минимума появляется резко выраженный максимум, поскольку масштаб турбулентности стал здесь значительно больше. Как и при варианте LC, сильное увеличение k приводит к ярко выраженному максимуму  $\mathcal{V}$ . Эти результати говорят о том, что замыкание модели строения потока жидкости над поверхностью с резко меняющимися свойствами не должно осуществляться с помощью соотношений, не зависящих от горизонтальных координат. В этом плане наибольший интерес представляют, по-видимому, модели, в которых изменение всех искомых характеристик описывается дифференциальными уравнениями с учетом продольной диффузии.

Так же как и в /6/, были выполнены расчеты при различных значениях параметров, определяющих интенсивность дополнительной генерации и диссипации турбулентной энергии. На рис.З в качестве примера приводится поле турбулентной энергии при  $f_{\chi} = f_{\xi} = I$  и двух значениях  $B_{\rho}$ . Сплошние кривые –  $B_{\rho} = I$ , пунктирные –  $B_{\rho} = 0$ . Наиболее существенные различия наблюдаются в районе границы раздела и ниже по потоку.

Дополнительная генерация турбулентной энергии за счет прямого взаимодействия решетки с набегающим потоком выражается формулой /6/



0.3.

 $\widetilde{T}_{t_{\rho}} = B_{\rho} \tau | \dot{u}_{o\tau} |^{3}$ . (3) Будучи пропорциональной кубу относительной скорости, величина

> Те в случае неподвижной решетки быстро увеличивается с высотой. Наоборот. обычная трансформация энергии среднего движения в энергию турбулентности за счет взаимодействия напряжений Рейнольдса с градиентами средней скорости сысотой уменьшается. И если вертикальная протяженность препятствий достаточно велика, как это

меет место в случае леса, механизм прямой турбулизации становится превалирующим в уравнении баланса турбулентной энергии. Несмотря на то, что в поле значения  $\tau$  в пять раз больше, чем в лесу, роль прямой турбулизации, в первую очередь, из-за малой высоти препятствий, невелика. Кроме того, аэродинамическое уплотнение решетки двояким образом влияет на величину  $T_{\epsilon_{\rho}}$ . С одной стороны, что следует непосредственно из формулы (3), увеличение  $\tau$  влечет за собой усиление прямой турбулизации, с другой – из-за уменьшения скорости – ее ослабление. Сложное переплетение этих и многих других факторов и приводит к представленным на рис.З результатам. Заштрихованы области препятствий.

Местоположение основных максимумов в первом приближении совпадает, однако по абсолютному значению они различаются примерно в пять раз. Надо сказать, что не все характеристики в одинаковой степени зависят от учета слагаемого  $T_{\ell\rho}$  в уравнении баланса турбулентной энергии.

На рис.4 приведены поля касательного напряжения  $\mathcal{C}$  (сплошные кривые) и вертикальной скорости  $w \cdot 10^3$  (пунктир), которые качест-



Рис.4.

венно во многом согласуются с результатами других работ. В частности, на подстилающей поверхности в районе скачка параметров решетки наблюдается резкое возрастание  $\gamma$  , затем следует относительно быстрый его спад и постепенное приспособление к новым условиям. Некоторой особенностью поля  $\mathcal{C}$ , на которой, во всяком случае в /2/, не заостряется внимание, является наличие максимума непосредственно над верхней границей леса. Максимум этот заметно смещен вниз по потоку от передней кромки леса и по сравнению с приземным характеризуется значительно большими значениями  $\mathcal{C}$ .

Можно обратить внимание также на следующее обстоятельство. На рис. 4 значения вертикальной скорости представлени в нормировке на  $\widetilde{u}$  = 5 м/с. Если перейти к размерным величинам, то изолиния с ощифровкой 60 булет соответствовать  $\widetilde{w}$  = 0.3 м/с. В постоянно цитируемой монографии приволится аналогичный рисунок. На котором Максимальные восхолящие скорости больше полученных нами на порядок. В то же время нисходящие токи можно считать приблизительно совпадающими по значению... Трудно назвать непосредственные причины этого расхожления. Слишком разными являются постановки задачи, в том чи-. Напомним, что в /2/ w определяетсле уравнения для расчета 20 ся по уравнению неразривности. Виполнить же объективную оценку моделей по этому параметру не представляется пока возможным из-за отсутствия измеренных полей 20 и соответствующей входной информации, необхолимой пля провеления расчетов. Лело осложняется еще тем. что эта информация является различной при моделировании всего пограничного и только приземного слоев атмосферы.

Из анадиза результатов численных экспериментов по решению задачи о строении турбулентного потока при наличии горизонтально неоднородной решетки можно сделать некоторие выводы. В частности, результати расчетов зависят от горизонтальной диффузии и вноора схеми замыкания модели турбулентности. Если представляют интерес вертикальные токи, то лучше не пользоваться для этой цели уравнением неразрывности. На оценку эффективности лесозащитных насаждений и, вообще, на степень трансформации потока влияют граничные условия на подветренном краю области интегрирования.

### CHINCOK JINTEPATYPH

- Вагер Б.Г., Надежина Е.Д. Пограничний слой атмосферн в условиях горизонтальной неоднородности. – Л.: Гидрометеоиздат, 1979. – 136 с.
- Дубов А.С., Быкова Л.П., Марунач С.В. Турбулентность в растательном покрове. – Л.: Гидрометеодздат, 1978. – 182 с.
- З. Монин А.С., Яглом А.М. Статистическая гидромеханика. -Ч.І. М.: Наука, 1965. - 639 с.
- 4. Симонов В.В. Турбулентный поток над волнистой границей. Труды ITO, 1979, вып.423, с.39-51.
- 5. Симонов В.В. Некоторие вопросы численного моделирования потока жидкости над волнистой границей. - Труды ITO, 1981, вып.454,

c.31-39.

- 6. Симонов В.В. Модель приповерхностного турбулентного потока при наличии проницаемых препятствий. (См.наст.сборник).
- Чаликов Д.В. Математическое моделирование ветрового волнения.
   Л.: Гидрометеоиздат, 1980. 48 с.
- Численные методы исследования течений вязкой жидкости /А.Д.Госмен, В.М.Пан, А.К.Ранчел, Д.Б.Сполдинг, М. Вольфштейн. - М.: Мир, 1972. - 324 с.
- Atkins D.J., Maskell S.J., Patrick M.A. Numerical prediction of separated flows. - Inst.J.Numer. Meth. Eng., 1980, v. 15, N 1, p. 129-144.
- 10.Bart S. A modeling study of several aspects of canopy flow.
  Mon. Weather Rev., 1971, v. 99, N 6, p. 485-493.
- 11.Measurements and predictions of turbulent recirculating flow over a rectangular depression. Raithby G.D., Hallett W.L., Crawford T.L., Slawson P.R., - Bound-Layer Met., 1978, v. 15, N 2, p. 181-194.
- 12. Reynolds W.C., Hussain A.K.M.F. The mechanics of an organized wave in turbulent shear flow. Part 3. Theoretical model and comparisons with experiments. - J.Fluid Mech., 1972, v. 54, pt.2, p. 263-288.
- Richards C.W., Crane C.M. Pressure marching schemes that work. -Int. J.Numer. Meth. Eng., 1980, v. 15, N 4, p. 599-610.
- 14. Stanisic M.M., Groves R.N. On the eddy viscosity of incompressible turbulent flow. - Z.Angew.Math. and Physik, 1969, v. 16, p. 709-712.

## ВЛИЯНИЕ ОРОШЕНИЯ НА МЕТЕОРОЛОГИЧЕСКИЙ РЕЖИМ БАССЕЙНА ВОЛГИ

Оценка последствий нерераспределения стока Северних рек на ЕТС является одной из самых актуальных задач гидрометеорологии. Орошение в Заволжье в ближайшие IO-20 лет коренным образом преобразует водный баланс этой общирной территории [3]. В соответствии с перспективными планами орошения Заволжья в ближайшие годы намечается построить ряд крупных оросительных систем, оснащенных автоматическими и подуавтоматическими системами полива. Для рационального использования водных ресурсов необходимо разработать оптимальные режимы орошения, которые следует предусматривать при проектировании и строительстве оросительных систем [1]. В районах Среднего и Нижнего Поволжья, а также междуречья Волги и Урала в перспективе намечается оросить до 812 млн.га засушливых земель и обводнить пастбища на площади 13,4 млн.га [1].

Все эти мероприятия требуют обязательных предварительных оценок изменения температуры, влажности воздуха, составляющих теплового баланса подстилающей поверхности и т.п. Для проведения подобных оценок использовался метод, основанный на общеизвестном решении системы уравнений тепло- и влагопереноса в приземном слое атмосфери / 4 /. В качестве исходных данных использовались данные метеостанций, расположенных в исследуемом районе; результати расчета, приведены в табл.1-З. Полученные результати свидетельствуют о том, что изменения метеорологического режима данного района следует ожидать в том случае, если здесь будет создан орошаемый участок, протяженностью несколько километров. Расчет проведен для оптимальных условий увлажнения растительного покрова и для условий заболачивания.

Результати расчета изменения температури  $\Delta T$  и влажности  $\Delta e$ под влиянием орошения и заболачивания представлены в табл. I. Сумма температур в среднем для этого района уменьшится с мая по сентябрь на 140 °C. В наиболее засушливой области это уменьшение может достигать 200 °C, а в хорошо увлажненных не превышать 70 °C.

Приведенные данные являются средними многолетними характеристиками. Характеристики отдельных лет могут заметно отличаться от средних многолетних. На рис. I приведены значения  $\Delta T$ , рассчитанные для средних многолетних условий (кривая I), а также для условий хорошо увлажненного 1974 г. (кривая 2) и относительно засушливого 1975 г. (кривая 3). Расчет проведен по данным станций Безенчук, Перелюо, Новоузенск, Бршов, Александров-Гай и Элиста (а-е соответственно).

Помимо понижения температуры и повышения влажности воздуха, которые будут иметь место при орошении, оценивались также изменения •

1001

(гПа) воздуха ۵e AT (°C) R BJRKHOGTH Изменение температуры

	Tipm opom	өний	Tipm sado	пачирании
Станция	- <u>\</u> T	ΦG	- <u>~</u> T	۵e
	y   yı   yıı   yu	V   YI   YII   YII	Y   YI   YII   YII	y yi yi yi yi
Безенчук	0,6 0,7 0,9 0,8	I,I I,5 I,8 I,6	I,3 I,5 I,7 I,6	I,8 2,4 2,8 2,5
Hepernoo	0,4 0,8 I,I I,I	I,0 I,6 2,I I,8	I,2 I,6 2,0 I,9	I,8 2,5 3,0.2,7
Epmon	0,7 1,1 1,3 1,2	I,I I,8 2,3 I,9	I,4 I,9 2,2 2,I	4,82,63,32,8
Новоузенск	0,7 1,2 1,5 1,4	I,2 2,0 2,4 2,I	I,4 2,0 2,4 2,2	I,9 2,8 3,4 3,I
Александров-Гай	0,7 1,3 1,5 1,4	I,2 2,0 2,4 2,2	I,4 2,I 2,4 2,3	2,02,93,43,I
Pocrob-Ha-Jlohy	0,30,40,70,9	0,8 1,1 1,5 1,7	I,I I,2 I,6 I,8	I,5 2,0 2,5 2,7
Элдота	0,5 I,0 I,4 I,4	0,9 I,5 2,0 2,0	1,31,82,32,3	I,62,33,02,9
Мовдок	0,0 0,5 0,8 I,0	I,2 2,0 2,6 2,9	0,7 1,3 1,6 1,9	2,2 3,2 3,9 4,3
Кизляр	0.0 0.3 0.4 0.5	0.7 1.3 1.6 1.5	0.8 I.3 I.3 I.4	I,6 2,3 2,9 2,7

Таблица 1



2091

Pac.I

составляющих теплового баланса. Без правильного прогноза изменений характеристик теплового баланса при мелиорации невозможно выработать рациональний режим водопользования и оценить расход воды на орошение в новых районах. Кроме того, условие сходимости теплового баланса широко используется как одно из граничных условий при решении задач о мезо- и макромасштабных последствиях мелиоративных преобразований.

Изменение компонент теплового баланса рассчитивалось по методике, применяемой для оценки влияния орошения на метеорологический режим засушливих районов Средней Азии и Казахстана [2, 5]. При этом предполагалось, что относительная влажность на уровне шероховатости на

· 50

орошаемом поле будет составлять 70 %. Рассчитанние значения измене-, ния испарения  $\Delta E$  и радиационного баланса  $\Delta R$  представлени в табл.2.

e el la segre destructura de la segre

Таблина 2

Choutter		۵Ę		1 - -		ΔR			
Uranum	У	УI	УП	УШ	У	yr.	УП	УШ	_
Безенчук	4,7	5,0	5,7	4,8	53	59	68	60	
Перелюб	4,1	5,5	6,6	6,1	49	63	77	7 <b>I</b>	
Бршов	5,5	6,7	7,5	6,9	58	72	86	77	
Новоузенск	5,1	7,3	8,7	7,6	57	79	96	85	
Александров-Гай	5,1	7,6	8,7	7,7	57	81	95	86	
Элиста	5,0	7,1	8,9	8,2	52	72	. 90	85	
Моздок	2,5	4,0	4,8	5,1	35	54	66	72	
Кизляр	2,5	3,7	3,9	3,9	35	48	51	51	

Изменение испарения  $\Delta E$  (см/мес) и радиационного баланса A R (МДж/м<sup>2</sup>) при орошении

При расчете  $\Delta R$  било принято, что для условий Поволжья альбедо подстилающей поверхности в результате орошения уменьшается на 5 %. Кроме того, увеличение радиационного баланса происходит также за счет уменьшения эффективного излучения при понижении температуры подстилающей поверхности. Как показывают эти оценки, при орошении засушливых районов бассейна Волги радиационный баланс изменится заметным образом.

Изменение испарения на орошаемом поле оценивалось не только по средним многолетним данным о температуре, влажности воздуха и скорости ветра, но и по данным отдельных лет. На рис.2 представлены значения  $\Delta \mathcal{E}$  за период 1947-1976 гг., рассчитанные по данным станций Безенчук (кривая I), Новоузенск (кривая 2) и Элиста (кривая 3), для июня (а) и июля (б). Как показывают данные этого рисунка, наблюдается большая междугодовая изменчивость  $\Delta \mathcal{E}$  на орошаемых полях в засушливых районах бассейна Волга.

Как видно из рисунка, на орошаемых полях в засушливых районах бассейна Волги наблюдается большая междугодовая изменчивость  $\Delta E$ 

Количественная оценка междугодовой изменчивости величина  $\Delta E$ проводилась для Заволжья по данным двух станций Кршов и Новоузенск. Величина  $\delta = \sqrt{\sum_{i=1}^{n} (\Delta E_i - \Delta E_{op})^2}$  ( *n* – число лет)

рассчитивалась для июня и июля за период 1960-1975 гг.

Значение б для Заволжья оказалось више, чем для ряда станций Средней Азии, Казахстана и Западной Сибири.

Проведенные оценки показали, что при планировании мелиоративных



Pac.2

преобразований в бассейне Волги помимо оросительной норми необходи-. мо также учитивать ее междугодовую изменчивость.

Таблаца З

Стентия	L V	ЮHЪ	Июль			
	ΔĒ	6	ΔĒ	6		
Ершов	7,1	I,8	7,2	2,2		
Новоузенск	7,6	I,7	8,4	2,3		

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- I. В о л к о в А. С., Е н е н к о И. И. Определение поливного режима нровой пшеници в Заволжье теплобалансовим методом.-Труди ITИ, вип.229, 1975, с.218-226.
- Грачева В. П., Утина З. М., Хинейко Н. П. Нормы орошения для различных климатических условий. - Трудн ITO, вып.69, 1957, с.71-76.
- Леонов К.А. О размещении гидрологической сети в районах интенсивного развития орошения. - Труди ITИ, вып. 229, 1975, с.72-85.
- 4. У т и н а З. М. Методика расчета изменения температури и влажности под влиянием орошения. – В кн.: Вопросн гидрометеорологичеокого обоснования межзонального перераспределения водных ресурсов. Л.: Гидрометеоиздат, 1981, 0.147-156.
- 5. Утина З. М., Шехтер Ф. Н. Влаяние орошеная на радиационный баланс подсталающей поверхности. – Метеорология и гидрология, 1977. № 6, с.17-23.

## ЧИСЛЕННОЕ МОДЕЛИРОВАНИЕ ВЛИЯНИЯ ЗАЛИВА КАРА-ВОГАЗ-ГОЛ НА ТЕМПЕРАТУРУ И ВЛАЖНОСТЬ ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ АТМОСФВРЫ

Залив Кара-Богаз-Гол представляет собой самую крупную в мире лагуну, отделенную от Каспийского моря песчанным косами, образующими пролив длиной приблизительно 9 км и шириной от 120 м (у истока) до 800 м (в устье). Уменьшение стока в Кара-Богаз-Гол, вызванное падением уровня Каспия, привело к сокращению площади залива с 18,3 (1930 г.) до 9,6 тнс.км<sup>2</sup> (1979 г.). Максимальная глубина залива уменьшилась за это время от 13 м до 3,5 м. Средняя глубина залива в настоящее время не превышает I м / 2 /.

Вследствие испарения поступавшей в залив каспийской воды и "векових" водних запасов самого залива, его вода представляет собой рапу, соленость которой достигает в среднем 300 <sup>0</sup>/оо, а в отдельних районах превышает это значение [2].

После того как в начале 1980 г. залыв бил отделен от Каспийского моря глухой плотиной, он стал интенсивно висихать. Появилась даже угроза его полного висихания. В связи с этим возникла необходимость изучения особенностей глдрометеорологического режима усихающего солевого залива и его влияния на окружающие природние условия.

Решение этой задачи осложняется тем, что район, в котором расположен залив.еще недостаточно изучен.

Для изучения влаяния усихающего залива Кара-Богаз-Гол на микроклимат окружающих его районов било проведено численное моделирование тепло- и влагопереноса в пограничном слое, с помощью квазистационарной горизонтально-неоднородной модели, разработанной Б.Г.Вагером и Б.Д.Надежиной / I /. Модель включает в себя уравнения движения и неразривности, уравнения притока тепла и влаги и уравнение баланса кинетической энергии турбулентности с учетом адвективных и турбулентных факторов. Для замыкания системы использовались соотношения Колмогорова для коэфициента турбулентного обмена (K) и скорости диссипации турбулентной энергии в тепло ( $\mathcal{E}$ ), выраженных через кинетическую энергию турбулентности ( $\mathcal{B}$ ) и масштаб турбулентности ( $\mathcal{C}$ ). Для масштаба турбулентности использовалось выражение

$$\ell = -\Im c^{1/4} \frac{\beta/\kappa}{\frac{3}{\beta}(\beta/\kappa)} \cdot \frac{1}{1+\alpha_Z} ,$$

(I)

чде Ж – постоянная Кармана; С – эмпирическая константа; А – соэўфициент, имеющий размерность ∠ и являющийся функцией числа ?оссой; у – вноота.

Для всех уравнений системы введены следующие допущения: рассматмваемые процессы являются стационарными; поля метеорологических карактеристик однородны по оси у; продольная горизонтальная дифузия пренебрежимо мала.

Граничные условия для решения слотемы задавались на уровне шеросоватости подстилающей поверхности (  $z = z_0$ ) и на верхней границе гограничного слоя ( z = H ), которую считали постоянной. При расчете использовались следующие исходные данные для июля, когда имеют иесто заметные контрасты между сущей и водой.

	T <sup>O</sup> C	q <sup>0</sup> /00	$V_{a}^{o}/oo$	м/с
H = 3  KM	12	6	8	6
Залив	24	15,8	300	
Mope	20	14,5	15	
Суща	34	6,8		e generation de la companya de la co

(*T*, *q* - температура и массовая доля водяного пара соответственно; *V*<sub>9</sub> - геострофический ветер, S - соленость води, *H* - высота пограничного слоя атмосфери.)

Расчет проводился при условии восточного направления ветра. Протяженность залива принималась равной 100 км, ширина моря 300 км, отрезок сущи между ними - 10 км.

Расчет трансформации воздушной массы проводился для двух вариантов: 1) воздушная масса с суши переходит на залив, затем пересекает 10-км участок суши между заливом и морем и переходит на море; 2) произошло полное висыхание залива; воздушная масса с суши непосредственно переходит на море.

Для этих двух вариантов исследовался профиль температурн и массовой доли водяного пара над морем на расстоянии 50 км от наветренного берега. Анализ численного эксперимента показывает, что профили температурн над морем для первого и второго случая мало отличаются друг от друга.

Анализаруя профили массовой доли водяного пара для двух случаев, следует отметить, что в нижних слоях они существенно не отличаются друг от друга, а на больших висотах наблюдаются большие различия. Максимальние расхождения составляют I гПа и имеют место на внсотах 100-150 м.

При отсутствии залива воздушная масса, пройдя над морем расстояние в 50 км, трансформируется до высоты I км, а при наличии залива трансформацией охвачен весь трехкилометровый слой воздуха. Это объясняется тем, что, интенсивно испаряя, залив насищает проходящую над ним сухую воздушную массу большим количеством влаги, которая в 1 км продолжает несколько увеличиваться за счет перераспределания путем турбулентного перемешивания влаги, виносимой с залива. Кривая 5 характеризует распределение влажности на границе суща-море.

Кривне 6 и 7 отражают процесс трансформации воздушной масси на расстоянии 10 и 50 км над морем соответственно.

Результати численного эксперимента позволяют прознализаровать перераспределение атмосферной влаги за счет адвективного турбулентного и вертикального упорядоченного влагопереноса.

На рас.2 представлено вертикальное распределение безразмерного значения турбулентного потока влага при прохождении воздушной масси нал горизонтально-неоднородной подстиларшей поверхностью. Кривне от-DAMANDT TYDOYNEHTHHR HOTOR BRAIN HA HABETDEHHOM GEDERY (RDABAR I). на расстояниях 10, 50 и 100 км над заливом (кривне 2, 3, 4 соответственно), над небольшим отрезком суши, разделяющим залив от моря, а именно на расстоянии 5 и 10 км (кривне 5, 6) и на расстоянии 100 км над морем (кривая 7). Анализ рисунка показывает, что при поступлении сухой и более теплой воздушной массы с побережья на поверхность залива, в нижних слоях атмосферы происходит резкое увеличение турбулентного потока влаги, которое на расстоянии 10 км прослеживается до внооти 300-400 м. По мере продвижения воздушной масси над заливом в приземном слое атмосферн турбулентный поток влаги уменьшается. Еще более резкие изменения претерпевают вертикальный профиль величины при прохождении воздушной массы над поверхностью суши после прохожде ния залива. При переходе на сущу вертикальный турбулентный поток у земли меняет знак. а с висотой бистро увеличивается, достигая максимума на высоте около 150 м. По мере продвижения воздушной массы над сушей абсолютная величина максимума уменьшается, а уровень, на котором наблюдается этот максимум постепенно перемещается на большие BHCOTH.

При переходе с сущи на море увеличение влажности на поверхности приводит к росту испарения.

Для оценки влияния залива Кара-Богаз-Гол на влагообмен в пограничном слое атмосферн рассчитивались следующие составляющие баланса атмосферной влаги.

1. Испарение с полоси шириной 1 м и длиной X.

 $E_{o} = -\int_{X_{o}}^{X_{o}} \kappa \rho \frac{dq}{dz} dx.$ 

результате перемешивания попадает на большие высоты, а море затем стимулирует уже начавшийся пропесс выноса влаги.

На рис. І представлено распределение массовой доли водяного пара при прохождении воздушной маоси над поверхностями, имеющими различний режим увлажнения.

Сухая воздушная масса с прилегающих к заливу пустинных территорий (кривая I), попадая на поверхность залива, начинает интенсивно насищаться влагой сначала в приземном, а затем и в пограничном слое



атмосферн. Преололев 10 км возлушная масса трансформирова-ЛАСЬ ДО ВИСОТИ 400 м (коивая 2). К кониу прохожления залива. трансформацией охвачен слой более І км (кривая З). Пройля залив. возлушная масса попалает на небольшой YARCTOK CYHM. MACсовая доля воля-HOPO DADA KOTO-DOLO HE 3 0/00 меньше. чем нал заливом. Начинает ПООИСХОЛИТЬ ВТО-мания. которая на расстояния 5 км от залива распространяется по высоте до 150 м (кривая 4). По мере улаления от

залива влажность воздуха в нижних слоях атмосферн интенсивно уменьшается, а на внсотах от 500 м до

 Вертикальный турбулентный поток влаги на высоте в пределах пограничного слоя атмосферн

 $E_{z} = -\int_{K}^{M} \rho \frac{dq}{dz} dx.$ 

 Изменение влагосодержания столба воздуха висотой Z<sub>1</sub> и протяженностью X<sub>1</sub>, за счет притока влаги путем вертикального турбулентного влагообмена

Δ<sub>E</sub> = E<sub>0</sub> - E<sub>z</sub>. 4. Изменение влагосодержания столба воздуха высотой z<sub>i</sub> за счет изменения горизонтального переноса влаги над полосой протяженностью X<sub>i</sub> и шириной I м

 $\Delta_{u} = \int_{x=x_{0}}^{z_{4}} \mathcal{U}\rho q \, dz - \int_{x=x_{0}}^{z_{4}} \mathcal{U}\rho q \, dz \, .$ 

5. Изменение влагосодержания столба воздуха высотой  $z_4$ и протяженностыр  $X_i$ , за счет упорядоченных вертикальных движений

$$\Delta_w = -\int_{x_0}^{x_1} w \rho q \, dx \, .$$

Здесь K - коэфициент турбулентного обмена,  $\rho$  плотность воздуха,  $z_o$  - уровень пероховатости,  $\mathcal{U}, W$  составляющие скорости ветра. Остальные обозначения прежние.





В этих обозначениях уравнение баланса атмосферной влаги можно записать в виде

$$\Delta_{c} + \Delta_{u} + \Delta_{w} = 0$$

Расчет проводился для слоев 400 м и I км над морской поверхностью протяженностью 100 км с учетом (I) и без учета (2) залива (табл.)

Таблица

Zm		E,	E,	۵	Δ"	Δ <sub>w</sub>
400	1	-0,0338	-0,0274	-0,0064	-0,00866	-0,00233
100	2	-0,0421	-0,0170	-0,0251	0,03217	-0,00765
7000.	X	-0,0338	-0,0213	-0,0125	0,0132	-0,0011
2000	2	0,0421	-0,0078	-0,0343	0,0500	-0,0158

Осставляющие баланса атмосферной влаги

Анализ полученных данных показывает, что наличие залива заметным образом меняет составляющие баланса атмосферной влаги. В первом случае на море поступает воздушная масса более насыщенная влагой, суммарный влагоперенос (  $\int_{z=0}^{z} U \rho q dz$  ) которой на 30 % больше, чем во втором случае. Увеличение влага верхних слоев приводит к уменьшению испарения над морем и к увеличению вертикального выноса влаги в верхней части пограничного слоя путем турбулентного влагообмена и упорядоченными вертикальными токами.

Проведенный численный эксперимент с горизонтально-неоднородной моделью пограничного слоя позволил провести анализ перераспределения тепла и влаги в пограничном слое атмосферн под влиянием залива Кара-Богаз-Гол и показал, что полное его висихание изменит баланс атмосферной влаги окружающей территории и изменит распределение температуры и влажности над морем на расстоянии до 100 км.

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- І. Вагер Б. Г., Надежина Е. Д. Пограничный слой атмосферы в условиях горизонтальной неоднородности. – Л.: Гидрометеоиздат, 1979. – 136 с.
- 2. Воропаев Г. В., Косарев А. Н. Осовременных проблемах Каспийского моря. - Природа, 1981, № 1, с.61-73.

# АНАЛИЗ СТАТИСТИЧЕСКОЙ ПОГРЕШНОСТИ ГРАДИЕНТНЫХ ИЗМЕРЕНИЙ С ИСПОЛЬЗОВАНИЕМ ОДНОГО ДАТЧИКА

При оценке погрешности градиентных измерений с помощью двух датчиков, установленных на двух заданных высотах, необходимо учитывать аппаратурную погрешность, обусловленную главным образом неидентичностью и нестабильностью параметров используемых датчиков /1/. Обеспечение требуемой идентичности и стабильности параметров датчиков еще более осложняется при проведении профильных измерений.

Уменьшения аппаратурной погрешности можно достичь используя для измерений градиентов или профилей один я тот же датчик, измеряющий поочередно метеоэлемент на заданных уровнях. При этом, однако, необходимо учитывать возможное увеличение статистической погрешности за счет асинхронности получаемых результатов измерений.

В /1/ рассмотрен один из алгоритмов для получения оценки градиента с помощью одного датчика. Последовательность работи датчика



показана на рис. І. По оси ординат отложена высота, на которой произволятся измерения, а по оси абсписс – текущее время.

Очевидно, что  $\ell_q = \ell_3 + T = \ell_2 + 2T = \ell_4 + 3T = \ell_3 + 4T$ , где Т – интервал времени для получения оценки значения концентрации примеси  $\overline{q}$  на одной из высот. (Здесь и далее черта сверху означает операцию математического осреднения.)

Для получения среднего значения концентрации примеси на каждой висоте виходной сигнал датчика сглаживается измерительным устройством. Из рис. І видно, что в моменти времени  $\ell_4$  и  $\ell_4$  ме получаем на виходе измерительного устройства сигнали  $U_2(\ell_4)$  и  $U_2(\ell_4)$ , дающие оценку  $\overline{q}$  на висоте  $H_2$ , а в моменти времени  $\ell_2$  и  $\ell_3$  –  $U_4(\ell_2)$  в  $U_4(\ell_3)$ , дающие оценку  $\overline{q}$  на висоте  $H_4$ .

В соответствии с алгоритмом внчислений на виходе устройства обработки получаем величину

$$\Delta U(\xi) = \frac{1}{2} \left[ u_2(\xi_1) - u_1(\xi_2) - u_1(\xi_3) + u_2(\xi_4) \right], \quad (I)$$

представляющую собой оценку градиента  $\Delta \overline{q}(\xi)$ , где  $\xi$  – момент времени, на которий ми относим полученную оценку. Виражение для погрешности измерений можно записать так

$$\Delta = \Delta U(\xi) - \overline{\Delta q}(\xi) \qquad (2)$$

Целью настоящей статьи является аналез и оценка статистичеокой поррешности измерений. Поэтому погрешностью измерительного и вичислительного устройств, а также погрешностью, обусловленной нестабильностью параметров датчика, пренебрегаем.

Учативая стохвотическую природу измеряемых величин и погрешности измерений, зацишем соотношения для математического ожидания (или систематической погрешности) и для среднеквадратичной погрешности измерений. Систематическую погрешность измерений определям из (2) как

$$\overline{\Delta} = \Delta_m = \overline{\Delta u}(\xi) - \overline{\Delta q}(\xi) \quad , \qquad (3)$$

а для среднеквадратичной погрешности получим

$$\mathcal{E} = \left[ \overline{\Delta}^2 \right]^{1/2} = \left[ \overline{\Delta}^2_{cA} + \Delta^2_m \right]^{1/2}. \tag{4}$$

Используя представление  $\Delta U(\xi) = \overline{\Delta U}(\xi) + \Delta \dot{U}(\xi)$ , где  $\overline{\Delta U}(\xi) = \overline{\Delta U}(\xi) -$ атематическое ожидание, а  $\Delta \dot{U}(\xi) -$ случайная компонента  $\Delta u$  ( $\xi$ ), получим виражение для дисперсия погрешности  $\overline{\Delta}^2_{\mathcal{L}}$ 

$$\overline{\Delta}_{c_{A}}^{2} = \left[ \Delta \dot{\mathcal{U}}(\xi) \right]^{2} \qquad (5)$$

Рассмотрим отдельно каждур из составляющих погрешности измерений. При анализе для определенности будем считать, что  $q_4(t)$  н

 $q_2(t)$  представляют собой нестационарные случайные процессн оо стационарными приращениями, стационарно связанные и обладающие свойством обобщенной текущей эргодичности /2/, т.е. будем считать, что эти процессы относятся к случайным процессам с медленной не-стационарностью.

Связь между напряжением на выходе измерительного устройства u(t) и измеряемой величиной q(t) может бить задана через интеграл свертки. При этом, так как измерительное устройство должно обладать памятью, необходамо учесть начальние условия. Тогда

$$u(t_i) = y(t_i) + \beta u(t_i - T), \qquad (6)$$

где  $\beta = h(T)/h(0)$ , h(H) – переходная функция измерительного устройства, а

$$y(t_i) = \int_0^t q(t_i - \alpha) h(\alpha) d\alpha \quad . \tag{6a}$$

Соотношение (6а) определяет значение виходного напряжения устройства при нулевих начальних условиях. После подстановки (6) в (1), полагая  $\beta < 1$  и пренебрегая слагаемими, содержащими  $\beta^{\kappa}$  при k > 1, получим

$$\Delta U(\xi) = \frac{1}{2} \left[ y_2(t_4) + y_2(t_4)(1-\beta) - y_1(t_2)(1+\beta) - y_1(t_3)(1-\beta) + y_2(t_0)\beta \right].$$
(7)

Отметим, что процесс измерения предполагается установившимся (измерения начались задолго до момента  $\boldsymbol{\ell}_{\sigma}$ ). Однако, как показывает дальнейший анализ, учет начальных условий незначительно влияет на погрешность измерений.

Если записать  $y_2(t_o) = y_2(t_4) \pm \delta y$ , полагая  $\delta y \ll y_2(t_4)$ то для  $\Delta U(\xi)$  окончательно получим

$$\Delta U(\xi) = \frac{1}{2} \left[ y_2(t_4)(1+\beta) + y_2(t_4)(1-\beta) - y_4(t_2)(1+\beta) - y_4(t_3)(1-\beta) \right]$$
(8)

Очевидно, что при нулевих начальних условиях (например, при принудительной установке измерительного устройства в исходное положение перед началом очередного измерения и пренебрежении инерционностью датчика)  $\beta = 0$  и

$$\Delta \mathcal{U}(\xi) = \frac{1}{2} \left[ y_2(t_4) + y_2(t_4) - y_1(t_2) - y_1(t_3) \right]. \tag{8a}$$

Систематическая погрешность с учетом (3) и (8) будет равна

$$\Delta_{m} = \int_{0}^{\infty} \left\{ \frac{1}{2} \left[ \overline{q}_{2}(t_{4} - \varkappa) + \overline{q}_{2}(t_{4} - \varkappa) \right] - \frac{1}{2} \left[ \overline{q}_{1}(t_{2} - \varkappa) + \overline{q}_{1}(t_{3} - \varkappa) \right] \right\} h(\varkappa) d\varkappa - \overline{q}_{2}(\xi) + \beta \int_{0}^{\infty} \frac{1}{2} \left\{ \left[ \overline{q}_{2}(t_{4} - \varkappa) - \overline{q}_{2}(t_{4} - \varkappa) \right] - \left[ \overline{q}_{1}(t_{2} - \varkappa) - \overline{q}_{1}(t_{3} - \varkappa) \right] \right\} h(\varkappa) d\varkappa.$$
(9)

Заметим, что слагаемие в квадратних скобках в первом интеграле виражения (9) представляют собой значения  $\overline{q}_{2}^{\text{AM}}(\xi, -\varkappa)$  и  $\overline{q}_{4}^{\text{AM}}(\xi_{2} - \varkappa)$ , линейно интерполированние на середини интервалов времени  $[t_{2} - \varkappa, t_{4} - \varkappa]$  и  $[t_{2} - \varkappa, t_{3} - \varkappa]$  соответственно. Очевидно, что  $\xi_{4} = \xi_{2} = t_{0} + 2.5 T$ . Вибирая  $\xi = \xi_{4} = \xi_{2}$ , выражение, стоящее под знаком второго интеграля в (9), преобразуем с учетом предидущего замечания

$$\frac{1}{2}\left[\overline{q}_{2}(t_{4}-\varkappa)-\overline{q}_{2}(t_{1}-\varkappa)\right]-\frac{1}{2}\left[\overline{q}_{1}(t_{2}-\varkappa)-\overline{q}_{1}(t_{3}-\varkappa)\right]=$$

$$= \left[\overline{q}_{2}^{\text{AM}}(\xi - \varkappa) - \overline{q}_{1}^{\text{AM}}(\xi - \varkappa)\right] - \left[\overline{q}_{2}(t_{1} - \varkappa) - \overline{q}_{1}(t_{3} - \varkappa)\right] \leq \overline{\Delta q}^{\text{AM}}(\xi - \varkappa).$$

Последнее неравенство можно записать, учитывая, что выражения в квадратных скобках имеют одинаковый знак и полагая, что они не меняют его за время одного измерения (4T). Тогда как оценку сверху получим

$$\Delta_{m} \leq (1+\beta) \int_{0}^{T} \overline{\Delta q}^{M}(\xi-\chi) h(\chi) d\chi - \overline{\Delta q}(\xi).$$
(10)

Представим  $\overline{\Delta q}^{AM}$  через  $\overline{q}_2$  и  $\overline{q}_4$ , разложив их в ряд Тейлора относительно точки  $\xi$ . Ограничившись тремя членами разложения, получим

$$\Delta_{m} \leq (1+\beta) \int \left[ \overline{\Delta q}(\xi) - \overline{\Delta q}'(\xi) \times + \overline{\Delta q}''(\xi) \frac{\chi^{2} + 2,25 T^{2}}{2} \right] h(\chi) d\chi - \overline{\Delta q}(\xi) (11)$$

или для оценки  $\Delta_m$  сверху

$$\Delta_m \leq \Delta_{mq} + \Delta_{m1} + \Delta_{m2}, \qquad (12)$$

где

$$\Delta_{mo} = \overline{\Delta q}_{max} \left[ (1+\beta) \int h(x) dx - 1 \right], \qquad (12a)$$

$$\Delta_{m_{1}} = -\overline{\Delta q}'_{max}(1+\beta) \int \Re h(\Re) d\Re , \qquad (126)$$

$$\Delta_{m2} = \overline{\Delta q}_{max}'' \frac{1+\beta}{2} \int_{0}^{1} (\chi^{2}+2,25T^{2})h(\chi)d\chi \qquad (12B)$$

Величину  $\overline{\Delta_{cA}^2}$  можно оценить, подставив в (5) выражение для  $\Delta \dot{\mathcal{U}}(\xi)$ , например, (8). Учитывая предположение о характере измеряемых случайных процессов, после очевидных преобразований получим

$$-\frac{4}{2}(1+\beta^{2}) \iint_{0}^{TT} [C_{12}(2T+r-\varkappa)+C_{12}(2T-r+\varkappa)]h(\varkappa)h(r) d\varkappa dr - \frac{4}{2}(1-\beta^{2}) \iint_{0}^{TT} [C_{12}(T+r-\varkappa)+C_{12}(T-r+\varkappa)]h(\varkappa)h(r) d\varkappa dr - \frac{4}{2}(1-\beta^{2}) \iint_{0}^{TT} [C_{12}(T+r-\varkappa)+C_{12}(T-r+\varkappa)]h(\varkappa)h(r) d\varkappa dr - \beta \iint_{0}^{TT} [M_{12}(2T+r-\varkappa)+M_{12}(2T-r+\varkappa)]h(\varkappa)h(r) d\varkappa d(r),$$

где C<sub>12</sub> и M<sub>12</sub> - четная и яечетная компоненти взаимокорреляционной функции R<sub>12</sub>.

Анализируя виражение (13), можно оделать следующие заключения:

(13)

а) полагая  $\beta < I$ , последнем олагаемым можно пренебречь; б) по сравнению с первым слагаемым все остальные олагаемые малы, учитывая аргументы входящих в нах корреляционных функций и полагая, что время Т больше интервала корреляция. Поэтому запишем для  $\overline{\Delta_{co}^2}$  приближенную оценку, которая будет для нее оценкой оверху

$$\overline{\Delta}_{ch}^{2} \leq \frac{1+\beta^{2}}{2} \iint_{0}^{T} \left[ R_{2}(\tau-\chi) + R_{1}(\tau-\chi) \right] h(\chi) h(\tau) d\chi d\tau.$$

Вводя новые переменные интегрирования и учитывая четность автокорреляционных функций, после преобразований получим

$$\overline{\Delta}_{cs}^{2} \leq (1+\beta^{2}) \int_{0}^{T} [R_{2}(\tau) + R_{1}(\tau)] b(\tau) d\tau, \qquad (14)$$

где множитель  $(1+\beta^2)$  учитивает влияние ненулевых начальных ус-ловий, а

$$\delta(\tau) = \int_{\tau} h(x) h(x-\tau) dx \qquad (15)$$

- весовая функция, которая определяется свойствами измерительного устройства. Таким образом, для ореднеквадратичной погрешности & с учетом (4) получим

$$\varepsilon \leq \left[ (1+\beta^2) \int_{-\infty}^{T} \left[ R_2(\tau) + R_1(\tau) \right] b(\tau) d\tau + \Delta_m^2 \right]^{1/2}, \tag{16}$$

где  $\Delta m$  определяется выражением (12).

Коли измерительное устройство представляет собой инерционное

звено первого порянка, т.е.  $h(x) = \exp(-x/T_{H})$ , где  $T_{H}$  – постоянная времени инерционного звена, то

$$b(\tau) = \frac{1}{2T_{H}} \left[ \exp\left(-\frac{\tau}{T_{H}}\right) - \exp\left(\frac{\tau}{T_{H}} - \frac{2T}{T_{H}}\right) \right]. \tag{17}$$

Для расчета погрешности измерений при заданных параметрах измерительного устройства или для вноора оптимальных параметров измерительного устройства, обеспечивающих значение погрешности, не превипающие заданное, необходимо задать вид корреляционных функций  $\frac{R_1(\tau)}{\Delta q_{max}}$  и  $\frac{R_2(\tau)}{\Delta q'_{max}}$ , а также оценить их параметры и величины

Для примера рассмотрим случай, когда  $R_1(\tau)$  и  $R_2(\tau)$  описивартся экспоненциальной зависимостью, т.е.  $R_1(\tau) = D_1 \exp(-\gamma_1 \tau)$  и  $R_2(\tau) = D_2 \exp(-\gamma_2 \tau)$ . Тогда для  $\varepsilon$  о учетом (17) получим

$$\varepsilon = \left\{ \left[ \frac{D_1}{2} \left( \frac{1}{p_q + 1} - \frac{1}{p_q - 1} e^{-2S} + \frac{2}{p_q^2 - 1} e^{-S(p_q + 1)} \right) + \frac{D_2}{2} \left( \frac{1}{p_2 + 1} - \frac{1}{p_2 - 1} e^{-2S} + \frac{2}{p_2^2 - 1} e^{-S(p_2 + 1)} \right) \right] (1 + e^{-2S}) + \Delta_m^2 \right\}^{1/2},$$
(I8)

где  $\rho_1 = \gamma_1 T_n$ ,  $\rho_2 = \gamma T_n$  и  $S = T/T_n$ , а выражения для составляющих систематической погрешности  $\Delta_m$ , определяемой выражением (12), учитывая вид  $h(\mathcal{X})$ , можно записать

$$\Delta_{m_0} = -\overline{\Delta q}_{max} e^{-2S} , \qquad (19)$$

$$\Delta_{m_{1}} = -\overline{\Delta q}'_{max} T_{\mu} \left[ 1 - (1+S) e^{-5} \right] \left( 1 + e^{-5} \right) , \qquad (20)$$

$$\Delta_{m2} = \overline{\Delta q}_{max}'' \frac{T_{W}^{2}}{2} \left[ 2 + 2,25 \, \mathrm{S}^{2} - (3,25 \, \mathrm{S}^{2} + 2 \, \mathrm{S} + 2) \mathrm{e}^{-5} \right] (1 + \mathrm{e}^{-5}), (21)$$

Множители  $(1+\beta^2) = (1+e^{-2S})$  и  $(1+\beta) = (1+e^{-S})$  в выражениях (18), (20) и (21) учитывают влияние начальных условий на погрешность измерений. Выражения для систематической и среднеквадратичной погрешности при нулевых начальных условиях легко получить, положив в (18), (20) и (21)  $\beta = 0$ .

Из рассмотрения полученных для  $\Delta_m$  и Е выражений можно сделать следующие выводы.

I. Систематическая погрепность  $\Delta_m$  не равна нуло при любом конечном значении Т (при  $T_{\mu} \neq 0$ ). Однако при больших значениях

S (больших Т или малнх  $T_{\mu}$ ) влияние величины  $\Delta_{mo}$  становится пренебрежимо малны, а величина  $\Delta_{ma}$  асимптотически стремится к величине  $-\overline{q}'_{max}$ . Таким образом, при больших значениях S ( $S \ge 3$ ) можно уменьшить суммарную погрешность, если относить получаемую оценку  $\Delta U$  не к моменту времени  $\xi$ , а к моменту времени ( $\xi - \Delta t$ ). При этом нетрудно показать, что при  $S \rightarrow \infty$ ,  $\Delta t \leftarrow T_{\mu}$ .

2. Для неличин Т и Т<sub>и</sub> могут бить получены оптимальные значения, обеспечивающие минимум среднеквадратичной погрешности  $\mathcal{E}$ , причем оптимальные значения Т и Т<sub>и</sub>, определяемые для нулевых и не нулевых условий, несколько различаются между собой.

Очевидно, что при больших значениях S ,  $\beta \ll 1$ , поэтому влиянием начальних условий на погрешность измерений можно пренебречь. Результати расчетов оптимальних значений T и T<sub>и</sub> при различных параметрах измеряемых процессов, а также значения среднеквадратичной погрешности  $\mathcal{E}$  в соответствия с (18) приведени в таблице. На рис.2 построена зависимость погрешности измерений  $\mathcal{E}$  от вибираемой величини T<sub>и</sub> и отношения T/T<sub>и</sub> для одного из вариантов расчета



Как видно из рис.2, функция  $\mathcal{E}(T_{\mu}, T)$  имеет довольно пологий оптимум, что позволяет снизить требования к стабильности внбираемых величин T и T<sub>4</sub>.

Интересно сравнить величину статистической погрешности для рассмотренного выше метода с погрешностью обичного градиентного мето-

123
Ĩ.
Tac

ный метод	T <sub>14</sub> OUT MEE	6.7	6 <b>.</b> 3	8,7	17,3	4,7	6,0	4,8	7,3	6,0	4,8	7,3
Градиент	[b]	0,142	0,179	0,149	0,097	0,114	0,182	0,145	0,230	0,182	0,145	0,230
ROM	T MEH	23 <b>,</b> 3	14,3 16,0	13,3	16,7 16,3	000	10,7	0°2°	11,7 13,3	12.0	50 11 20	14,4 14,4
ным датче	T # OUT	6 <b>.</b> 7 6 <b>.</b> 7	ດດ. ເຊິ່ງ	o n n n	6 <b>.</b> 7	ດ ດີດ ດີ	4,9	လက္ ကိုက္	ດ ດີດ	4°0	00 00	4,8 8,8
to PERESE OF	ع [م]	0, <u>111</u> 0, <u>112</u>	0,134	0,132	0,114	0,117 0,120	0,148	0,117	0,187	0,155	0,125	0,195
Метод изм	Начальние условая	00¥	00 ⊮∕⊮	00 ⊪ॠ	00	00 1171	00 1174	00   %	00 1174	00   7	00    "\k	00   7
ž	r-4	006	006	006	006	006	006	<b>I800</b>	450	006	1800	450
D	[q <sup>2</sup> ]	I,0	1,0	Ι,0	1,0	0,5	1,0	1,0	1,0	1,0	1,0	<b>I</b> ,0
<u>A</u> d "	[ q/r <sup>2</sup> ]	0*0	0*0	0,5	0,5	0,5	<b>0,</b> 5	0,5	0,5	0,5	0,5	0,5
Āq'	[4/r]	0,5	Ι,0	0,5	0,0	1,0	Ι,0	1,0	I,0	I,0	1,0	Ι,Ο
Δq	[4]	2,0	2,0	2,0	2,0	2°0	2°0	2°0	2,0	5,0	5,0	5,0

да нэмерения днумя датчиками. При этом будем считать, что оба датчика, уотановленние на двух фиксированных высотах, включаются в мостоную скему, выходной сигнал которой, представляющий собой разность выходных сигнадов датчиков, усиливается и оглаживается измерительным устройством. Инерционностью датчикон при таком рассмотрении будем пренебрегать.

Тогда для сигнада на виходе измерительного устройства можно записать

$$\Delta \mathcal{U}(t) = \int_{0}^{\infty} \Delta q (t-\tau) h(\tau) d\tau .$$

Запишем выражения для составляющих среднеквадратичной погрешности, используя допущение со характере измеряемых процессов, сделанное више. Тогда, аналогично (14), получим

$$\overline{\Delta}_{cq}^{2} = 2 \int_{0}^{\infty} \left[ R_{2}(\tau) + R_{4}(\tau) - 2C_{42}(\tau) \right] \mathcal{B}_{4}(\tau) d\tau, \qquad (22)$$

где

$$b_{j}(\tau) = \int h(x) h(x-\tau) dx \qquad (23)$$

- весовая функция, определяемая свойствами измерительного прибора. Приближенно можно записать

$$\overline{\Delta}_{c_{A}}^{2} \leq 2 \int_{0}^{\infty} \left[ R_{2}(\tau) + R_{4}(\tau) \right] \mathcal{b}_{4}(\tau) d\tau . \qquad (24)$$

Для систематической погрешности получим

$$\Delta_{m} = \int_{\overline{\Delta q}}^{\infty} (i - \tau) h(\tau) d\tau - \overline{\Delta q}(i) .$$

Разлагая  $\Delta q (t - \tau)$  в ряд Тейлора относительно точки t получим по аналогии с (12а, б, в)

$$\Delta_m \leq \Delta_{m_0} + \Delta_{m_1} + \Delta_{m_2} , \qquad (25)$$

где

$$\Delta_{mo} = \overline{\Delta q}_{max} \left[ \int_{0}^{\infty} h(\tau) d\tau - 1 \right], \qquad (25a)$$

$$\Delta_{m_{\pm}} = -\overline{\Delta q}'_{mox} \int_{0}^{\infty} \tau h(\tau) d\tau , \qquad (250)$$

$$\Delta_{m2} = \frac{\overline{\Delta q}''_{max}}{2} \int \tau^{\mathbf{R}} \dot{h}(\tau) d\tau. \qquad (25B)$$

Для измерительного устройства, представляющего собой инерционное звено первого порядка, задаваясь видом корреляционных функций  $\mathcal{R}_{4}(\gamma)$  и  $\mathcal{R}_{2}(\gamma)$ , по аналогии о (18), получим

$$\mathcal{E}_{i} = \left[ \left( \frac{D_{i}}{P_{i}+1} + \frac{D_{2}}{P_{2}+1} \right) + \left( \overline{\Delta q}'_{max} T_{n} + \overline{\Delta q}''_{max} T_{n}^{2} \right)^{2} \right]^{2} \qquad (26)$$

Анализ выражения (26) показывает, во-первых, что погрешность измерений можно уменьшить, если отнести полученную оценку  $\Delta u$  к моменту времени  $(\ell - \Delta \ell)$ , где  $\Delta \ell = T_{\mu}$ ; во-вторых, что существует оптимальное значение  $\rho$  (или  $T_{\mu}$ ), при котором величина  $\mathcal{E}_{1}$  минимальна.

Результати расчетов оптимальной величини Т, и среднеквадратичной погрешности  $\xi_1$  в соответствии с (26) приведени в указанной выше таблице. Как видно из таблици, значения среднеквадратичных погрешностей обоих методов соглазуются.

При оценке возможности использования предлагаемого метода градаентных измерений с помощью одного датчика следует также учитивать, что в этом случае существенно уменьшается аппаратурная погрешность /1/. Кроме того, при этом можно применять такие типи датчиков, использование которых в дафференциальной схеме измерений не представляется возможным (например, электролитические подогревные гигрометры и гигрометры точки росы при определении влажности возпуха).

Аналогичным образом могут проводиться я измерения профилей метеоэлементов.

#### CUNCOK INTEDATADA

1. Вальковский В.Б., Каганов М.А., Яккер М.Н. О погрешности градментных измерений метеорологических элементов о использованием одного прибора. – В кн.: Приборы и устройства контроля нараметров средн обитания растений. М., 1980, с.78-83.

2. Котюк А.Ф., Цветков Э.И. Спектральный и корреляционный анализ нестационарных случайных процессов. — М.: изд. Комитета стандартов, мер и измерительных приборов при СМ СССР, 1970. — 97 с.

# ОБ ЭНЕРГЕТИЧЕСКОМ БАЛАНСЕ ОКЕАНИЧЕСКОЙ ПОВЕРХНОСТИ НА ПЕРВОМ ПОЛИТОНЕ ЭКСПЕДИЦИИ МОНЕКС (ЗИМНИЙ)

Исследование энергетического взаимодействия океан-атмосфера является одним из важнейших разделов комплексных программ по изучению Мирового океана. Для создания физически обоснованных моделей общей циркуляции атмосферы и теории климата необходима подробная временная и пространственная детализация процессов энергообмена океана с атмосферой. Возможность такой детализации обусловливается как постановкой крупных наблюдательных программ, позволяющих получить в нужном объеме исходную информацию, так и значительными успехами в разработке осовременных расчетных схем, позволяющих характеризовать интенсивность переноса энергии в различных условиях.

В экспелинии МОНЭКС (зимний) группа ITO проводила работи по определению количественных характеристик динамического и теплового взаимолействия в соответствии с программой, аналогичной реализованным ранее программам АТЭП (1972 и 1974 гг.), "Тайфун" (1975 и 1978 гг.), "Муссон" (1977 г.), а также программам, реализованным в отдельных рейсах НИС /4/. В данной работе приводятся основные результати, полученные на первом этапе экспедиции на полигоне в Южно-Китайском море за период 6-28 декабря 1978 г. Для расчетов использовани данные наблюдений судов НИСП "Прилив" (7<sup>0</sup> с.ш., 109<sup>0</sup>в.д.), (4° с.ш., 111° в.д.) и НИС "Академик "Академик Королев" HMC Ширшов" (7<sup>0</sup> с.п., IIS<sup>0</sup> в.д.). Основние процесси динамического и теплового взаимодействия океана и атмосферы характеризуются следующи-МИ ВЕЛИЧИНАМИ: ЛИНАМИЧЕСКОЙ СКОРОСТЬЮ, ОПРЕДЕЛЯЮЩЕЙ ИНТЕНСИВНОСТЬ турбулентного обмена количеством движения между океаном и атмосферой, турбулентными потоками тепла и водяного пара на поверхности океана и радиационным балансом.

Для определения турбулентных потоков использовались известные соотношения:

$$U_{\mu} = \sqrt{C_{\mu}} U , \qquad (1)$$

$$H = C_{\rho} \rho C_{\theta} U \left( t_{\rho} - t_{\rho} \right), \qquad (2)$$

$$LE = L \rho C_{\theta} U (q_{\theta} - q_{a}), \qquad (3)$$
- динамическая скорость,

где U<sub>\*</sub> - динамическая скорость, *H* - турбулентный поток тепла; *LE* - затраты тепла на турбулентный перенос влаги;

- скорость ветра;

U

€ о – температура поверхности води;

 $t_a$  – температура воздуха;

 $q_{o}$  — маосовая доля влаги при наокщении;

q<sub>0</sub> - массовая доля влаги;

Сри'р - теплоемкость и плотность воздуха;

Си - коэффициент сопротивления;

Се – коэффициент тепло- и влагообмена;

- скрытая теплота испарения.

Для определения коэффициентов C<sub>u</sub> и C<sub>6</sub> использовалась расчетная методика, разработанная в ITO, основние принципи которой изложени в /2/. Расчетние формулы этой методики затабулировани и приведени в последнем издании работи /9/.

В связи с тем, что значения коэфициентов  $C_u$  и  $C_{\theta}$  меняются в зависимости от высотн, величини  $\mathcal{U}$ ,  $\mathcal{E}_a$  и  $\mathcal{G}_a$  необходимо приводить к стандартной высоте 10 м (величини  $\mathcal{E}_a$  и  $\mathcal{G}_a$  измерялись на уровне, близком к стандартному и поэтому приведения не тресуют). Приведение значения  $\mathcal{U}$  выполнялось с помощью параметра

 $\Delta T_{\geq \varphi}$ , определяющего стратификацию плотности приводного слоя воздуха [2] (  $\Delta T_{\geq \varphi} = \Delta t + 0.11 \Delta e$ , где  $\Delta t = t_o - t_a$ ;  $\Delta e = e_o - e_a$ ).

Для определения радиационного баланса

 $B=Q-R-E_{am}$ ,

(4)

использовались данные суммарной (*Q*) и отраженной (*R*) солнечной радиации и рассчитанные значения эффективного (длинноволнового) излучения (  $E_{\Rightarrow qp}$ ). Для этих расчетов использовалась методика /3/, которая также затабулирована в /9/ с уточнениями, содержащимися в /4, 7/.

Наконец, результирующий тепловой поток П, характеризующий нагрев или охлаждение океана, определялся как остаточный член уравнения теплового баланса

$$\Pi = Q - R - E_{am} - LE - H \tag{5}$$

Таким образом, необходимные данными для выполнения расчетов по соотношениям (I)-(5), являются суммарная и отраженная радиация, баля общей и нижней облачности, температура воды и воздуха, влажность воздуха и скорость ветра.

Из всех величин, определяющах энергообмен океан-атмосфера и получаемых расчетным путем, лишь эффективное излучение может быть непосредственно сопоставлено с результатами прямых измерений, поскольку в темное время суток такие измедения выполнялись. Сравнение значений  $E_{\Rightarrow \varphi}$ , определенных по ежечаоным измерениям на НИСП "Прилыв" и путем параллельных раочетов, показало, что раохождения между ними находятоя в пределах погрешностей как измерений, так и расчетов – за время проведения эксперимента (на полагоне) средние значения этой величины оказались равными соответственно 0,039 и 0,043 кВт/м<sup>2</sup> (при осреднении использовано 240 пар значений  $E_{\Rightarrow \varphi}$ ).

В морокой климатологии считается допустимым определять величани H и LE по осредненным значениям входных параметров с введением определенных коррекций в результаты расчетов /1/. Однако во избежание появления возможных погрешностей расчети выполнялись более корректным методом: по формулам (1)-(5) за каждый срок наблодений с последующам осреднением величин  $U_x$ , H, LE, B и  $\Pi$ . Пря этом на НИСП "Пралив" наблюдения выполнялись 24 раза в сутки (через каждый час), а на НИС "Академик Шаршов" и НИС "Академик Королев" - 8 раз в сутки (в синоптические сроки).

ЛЛЯ СОПОСТАВИМОСТИ ВСЕХ РЕЗУЛЬТАТОВ И ОЦЕНКИ ПОГРЕШНОСТИ РАСЧЕтов. Возникающей из-за различного количества данных, используемых При осреднении для получения суточных сумм потоков, была выполнена специальная методическая проработка, заключавшаяся в следующем. По данным НИСП "Прилив" были дополнительно рассчитани суточные оумми всех компонент теплового баланса при осреднении потоков за те же восемь сроков, в которые проводились наблодения на НИС "Академик Королев" и НИС "Академик Ширшов". По полученным парам. значенай (за 24 в 8 сроков наблолений) суточных сумм В в П (величин, именших наибольшую временную изменчивость) виполнялось скользящее осреднение за различние интервали времени. В результате оказалось, что искомая погрешность не превышает 3 % от значения радиационного баланса при интервале осреднения, равном 10 сут и 1 % - при интервале 15 сут. Поскольку длительность работ на полигоне равнялась 23 сут. то результать расчетов на всех судах можно считать безусловно сопоставимним. Более общий вывод из анализа этих данных состоит в том, что при длительности работ на полигоне, презникищей пве недели, возможно выполнение подобных расчетов только по данным восьми сроков измерений, если целью является получение лишь надежных средних значений.

При сопоставлении данных о турбулентных потоках, полученных на этих судах, следует иметь в виду, что на НИСП "Прилив" в результати расчета внодилась поправка на дрейф судна /6/. Среднее значение этого поправочного коэффициента составило 1,14; эта поправка учитивает как поправку непосредственно на измеренную скорость ветра, так и на соответствующие изменения коэффициентов  $C_{\theta}$  и  $C_{\alpha}$ , зависящих от скорости ветра.
Так как такая работа била виполнена только на НИСП "Прилив", то не представляется возможним вводить эту же поправку для судов другого типа, какими являются НИС "Академик Королев" и "Академик Ширшов". Поэтому, приводимие в данной работе значения  $U_{\star}$ , H и LE подучень на НИС "Академик Королев" и НИС "Академик Ширшов" являются несколько заниженными. В качестве самой приближенной оценки это занижение можно оценить примерно равным 10 %. В соответствии с этим и значения результирующего теплообмена  $\Pi$  следует полагать для этих судов завышенными на 0,1 (H+LE).

Основной особенностью полигона в рассматриваемый период было то. что над ним наблюдалась внутритропическая зона конвергенции (ВЗК). Поэтому анализ полученных результатов по данным судов, образующих полягон, целесообразно вести, в первую очерель. С целью внявления влияния ВЗК на интенсивность энергособмена океан-атмосфера. Для этой цели по ежедневным синоптическим картам и спутниковым фотографиям облачности определялась повторяемость наличия ВЗК по району исследования, ограниченному координатами 0-10° с.ш. и 105-115° в.д. Этот район бил разбит на квадрати с длиной сторони 20 30'. В этих квалратах для каждого дня фиксировалось наличие ВЗК по следующим признакам: общее количество облаков не менее 7 баллов с преобладанием кучево-дожлевых форм, выпадение осалков и поворот ветра с северовосточных румбов на восточные или юго-восточные. Эти данные позволили рассчитать процент повторяемости ВЗК лля каждого квалрата за время выполнения эксперимента на полигоне и построить карту (рис.1). Здесь же показано местоположение судов. Как вилно из рис. І расположение полигона било чрезвичайно улачным пля рассматриваемой залачи. поскольку НИСП "Прилив" находился в районе, не испитивающем прямого воздействия ВЗК, НИС "Академик Королев" в районе, характеризуемом высоким значением вероятности наличия ВЗК, а НИС "Академик Ширшов" занимал некоторое промежуточное положение.

В табл. І приведени данние об основних характеристиках энергообмена и некоторых определяющих метеорологических параметрах в виде средних за полигон значений суточных сумм Q,  $E_{3\omega}$ , B, H, LE и

П, средних значений  $U_{\star}$ ,  $U_{i0}$ ,  $\Delta T_{30}$ ,  $\Delta e^{-}$ , баллов общей и нижней облачности и средних величин  $B_0$  и  $R_{i_B}$ . Здесь  $B_0$  – отношение Боузна ( $B_0 = \frac{H}{LE}$ ),  $R_{i_B}$  – аналог числа Ричардсона, являющийся критерием устойчивости приводного слоя воздуха, величина которого пропоРциональна отношению  $\frac{\Delta T_{30}}{U_{i_0}^{2}}$  [2]. Значения  $B_0$  и  $R_{i_B}$  определены здесь по средним значениям  $\Delta T_{300}$  и  $U_{i_0}$ .

Результаты, приведенные в табл. І достаточно наглядно характеризуют влияние ВЗК на изменение интенсивности процессов взаимодействия. Основными чертами этого влияния являются резкое уменьшение суммарной радиации и радиационного баланса, уменьшение скорости



ветра, увеличение Перепалов темпера-∆Тари влаж-TYDE HOCTH ∆е,увеличение интенсивности турбулентного теплообмена и вели-HHNP Во , СИЛЬное увеличение отониательных значений параметра Rig. (рост неустойчивости приводного слоя воздуха). Следотвием этих явлений является смена знака результирующего теплового потока П. СВИДСТСЛЬСТВУЮЩАЯ О СИЛЬНОМ ВИХОЛЯЖИ-

вании океана в районе ВЖ – этот поток превышает по величине радиационный баланс.

Принципиальние различия в процессах переноса энергии у поверхности океана в рассматриваемых точках полигона наглядно иллюстрируются гистограммами значений  $\mathcal{R}_{i_B}$ , построенным по всем данным срочных измерений на полигоне (рис.2).

Из рис.2 видно, что для района работи НИСП "Прилив" условия стратификации приводного сдоя являются чисто нейтральными, для района НИС "Академик Шаршов" уже около половины случаев относятся к неустойчивым условиям и, наконец, в районе ВЗК (НИС "Академик Королев") преобладающим режимом стратификации является сильная неустойчивость – лишь 6 % случаев относятся к условиям нейтральной стратификации.

Отметим, что столь ярко выраженные условия неустойчивости отмечены в океане лишь в некоторых северных районах при наличии теплых течений, например, для станции погоды M (66° с.ш., 2° в.д.) /2/.

Из приведенных в табл. I данных обращают на себя внимание два факта, содержащие определенные противоречия. Первый из них состоит в том, что заметные различия в средних значениях скорости ветра между данными НИСП "Прилив" и двух других судов не сопровождаются соответствующими различиями в величинах H и LE. Опнако объяснение этого факта следует из других данных, приведен-

												,	
			v/xhiw	د مي			202.46	ач Л	∆ 7 <del>,</del> ∞	46	-00 -00 RT 00	202 0	201
Capito Contraction	a	E∋φ	B	H	TE.		M/C	M/G	ပ္ပ	rlia	HIBO HIBO HIBO	<b>b,</b> .10	Ki & .10
НИСП "Прилив"	I5,6	3,7	<b>I</b> 0,9	-0,8	8,7	2,3	42	<b>6</b> ,0	0.4	<b>4</b> ,1	8/6	۲	-0,16
HVC "AKALEMARK IIA PINOB"	15,1	3,7	I0,3	0,3	8*8	I,2	29	7,3	<b>Ч</b>	6,0	8/5	4	-0,63
нис "Академик Королев"	-8,5	4,1	3°0 3	<b>1</b> ,5	7,8	-5,4	22	5,7	2,5	9,9	8/4	18	-2,8
							2						

Таблица I





них в этой же таблице, свидетельствующих о заметном увеличении неуотойчивости и вертикальних перепадов влажности и температури в районах действая ВЗК, компевсирующем или даже пересиливающем эффект ослабления ветра.

IDVIOR NS STAX DARTOB резкое уменьшение суммарной DETREMINE N DETREMINOHHOPO баланса в зоне ВЗК (НИС "Акалемык Королев") при близких средних значениях баллов облачности для всех трех районов. Для объяовения этого используем результати измерений и расчетов, осредненные по срокам за время выполнения эксперимента на полигоне. На рис.3 приведены результаты осреднения баллов нижней облачности по ланным НИСП "Прилив" (кривая I) и НИС "Академик Королев" (кривая 2) я параметра Rig по данным НИС "Академик Королев"

(крывая З) (определяющих в районе исследования условия НИСП "Пралив" этот параметр близок к О). Отметим, что при осреднении  $R_{ig}$ для НИС "Академик Королев", представленных на рис.З, вошли не все дни, так как при крайне малых скоростях ветра, когда определяющим в теплообмене становится режим конвекции, оперирование этим параметром становится бессинсленным, так как он может бить использован только при описании режима турбулентности. Поэтому, в осреднение здесь вошли лишь те дни, за все сроки которого било возможно вичисление  $R_{ig}$ . Из рисунка видно наличие явного максимума значений балла нижней облачности для НИС "Академик Королев" в дневные часн и отсутствие заметного суточного хода этой величины для НИСП "Прилив". Этим и объясняется большое различие в суммах радиационных потоков, так как времени максимально возможного прихода радиации в зоне ВЗК как раз сопутствует наличие мощных облаков, мало про-



Pmc.3

зрачных для солнечной радиации.

Важно отметить в этих условиях совпадение по времени максимумов отрицательных значений  $Ri_{B}$ , характеризущих условия неустойчивости приводного слоя, и количества облаков.

Отмеченные особенности формарования радиационного и турбулентного теплообмена в зоне ВЗК заслуживают внимания в силу нарушения карактера зависимости теплообмена от величин определяющих его параметров, при использовании их средних значений, оперируя которыми невозможно в этих уоловиях получить сколько-нибудь удовлетворительные результати в расчетах. Так, попытка расчета результарующего потока тепла П в ВЗК на основании всех необходимых данных, характеризующих окружающий фон (в данном случае ими могут считаться результати наблюдений и расчетов по НИСП "Прилав") и учете имеющихся различий в средних значениях между фоном и ВЗК в величинах балла облачности и скорости ветра, привела би к значениям этой величина, близким к приведенным в табл.1 для НИС "Академак Королев", но с противоположным знаком.

Отметам еще один факт, выявавшийся при обработке данных и связанный с возможными погрешностями расчетов характеристик теплообмена при аспользовании средних величин входных параметров. Неоднократными проверками с использованием фактического материала измерений в океане отмечено практическое отсутствие корреляции между основными параметрами в расчетах турбулентных потоков – скоростью ветра и вертикальными перепадами температури и влажности вода-воздух /2/. Это обстоятельство как раз и дает возможность климатологам использовать осредненные значения этих величин при расчетах по формулам (2) и (3).

Поскольку метеорологаческие условия политона обладают целым рядом. особенностей, была выполнена проверка выполнимости этого положения по данным всех трех судов для величин  $\Delta C$  и  $U_{10}$ . Пра этом оказалось, что данные НИС "Академик Шаршов" и "Академик Королев" не показывает наличие корреляции между этими величинами, что соответствует обычным "средним" условиям океана. Однако для района, в котором проводит наблюдения НИСП "Прилив", наличие такой корреляции явно обнаруживается (рис.4). Пра этом особенно неожиданным является



ее знак, так как усиление ветра приводат к большему перемешиванию нижнего слоя воздуха и можно бнло бн ожидать соответствующего уменьшения перепадов температури и влажности, как это действительно и происходит в

условиях приземного сдоя над сушей. Специфика условий морской поверхности (наличие постоянного условия насищения на поверхности, практическое отсутствие колебаний ее температуры) в обнчных условиях приводат к исчезновению этих связей, однако появление корреляцаи противоподожного знака трудно объяснить лишь процессами микровзаимодействия. Наличие корреляции такого знака между величинами

*U*<sub>40</sub> я Δ*ł* отмечено при прохождении явно вираженных холодных фронтов /8/. Однако результати, приведенные на рис.4, имеют очевидно, иное объяснение. Устойчивые по направлению северо-восточние пассатные потоки переносят в рассматриваемый район сравнительно сухие воздушные масси, которые постепенно увлажняются по мере увеличеная времени переноса над поверхностью океана. Очевидно, в нашем случае усиление ветра приводат к сокращению этого времени, в результате чего к рассматриваемому району приходит сравнительно более сухой воздух, что и вызнает увеличение Δ*C*. Это предположение может быть обосновано анализом результатов по определению влагосодержания атмосфери, рассчитанного по данным радиозондирования с НИСП "Прилив".

При этом целесообразно рассматривать не общее влагосодержание, а влагосодержание пограничного слоя, за верхною границу которого

можно принять уровень 850 гПа, так как при этом исключаются возмож-, ние изменения содержания влаги в атмосфере на больших висотах, не связанные с процессами непосредственного взаимодействия океан-атмосфера. На рис.5 приведена связь этой величини со скоростью ветра (среднесуточные значения) за время полигона. Как следует из пред-



Pac.5

Ставленных данных, увеличение скорости ветра достаточто явно вызывает уменьшение содержания влаги в пограничном слое атмосферы. Отмеченная зависимость величины  $\Delta e$  от скорости ветра

носит, очевидно, местный характер вследствие трансформационных причин ее появления, но можно предположить стабильность этого эффекта для всего времени существования северо-восточного переноса в рассматриваемом районе. Этот факт имеет определенное значение для расчетов испарения, поскольку при усилении ветра испарение будет возрастать не линейно, как это следует из выражения (З), а по степенному закону со значением показателя степени, равным 1,5-1,6. В этом случае использование среднах значений  $\Delta e$  и  $U_{10}$  для расчета испарения булет неизбежно приволить к занижению результатов.

До сих пор при оперировании величинами потоков океан-атмосфера везде использовались лишь их средние или суммарные значения. Представление об их временной структуре можно получить из данных табл.2, где приведены дисперсии суточных сумм Q, B, H, LE и  $\Pi$  и средних суточных значений  $U_{40}$  и  $\Delta C$ .

Таблища 2

(www.	**	1	<u>Лж/м</u> 2			U,0	∆e
Судно	Q	B	H	LE	П	M/C	rlia
"Прилив"	3,90	3,64	0,29	5,07	6,66	1,9	1,5
"Академик Ширшов"	5,07	4,27	0,38	2,26	6,28	<b>1</b> ,7	0,8
"Академик Королев"	5,28	4,73	0,59	2,01	5.82	1,9	0,7

В приведенных результатах очевидным является соотношение дисперсий радиационных потоков ( Q и B ) между рассматриваемыми районами, поскольку меняющаяся облачность, характерная для ВЗК, разумеется определяет и большую изменчивость редиационных характеристик. Менее очевидным является соотношение между дисперсиями испарения, поскольку в районе ВЗК они заметно уменьшаются. Это объясняется значительно большей стабильностью режима влажности воздуха в ВЗК, что следует из приведенных данных о дисперсиях  $\Delta e$ . Сравнительно ровный фон испарения в ВЗК в результате не привел к увеличению дисперсии результирующего потока тепла  $\Pi$ , которая оказалась даже несколько меньшей, чем в других районах полигона.

Характеристика условий полигона, выполненная по средним величинам потоков и их дисперсиям, будет неполной, если не отметить, что по погодным особенностям весь рассмотренный интервал времени может быть четко разделен на два периода с различными синоптическими условиями.

Погодние условая первого периода полигона (6-18/XII) определялись главным образом действием северной периферии экваториальной депрессии и расположенной здесь ВЗК. Поэтому наблюдалось интенсивное развитие кучево-дождевой облачности, частое выпадение ливневых осадков, атмосферное давление колебалось от 1008 до 1010 гПа. В течение всего периода сохранялась высокая относительная влажность воздуха 80-95 %. Среднее значение общего влагосодержания атмосферы в этот период по данным НИСП "Пралив" составило 5,56 см.

Во втором периоде полигона (19-28/ХП) погодние условия формировались размитим полем повишенного давления. На акваторию Южно-Китайского моря затекали холодные сухие континентальные воздушные масси с севера. Атмосферное давление повисилось до 1011-1013 гПа. уменьшилось количество осадков. Относительная влажность снизилась до 70-85 %, среднее значение влагосодержания атмосферы уменьшилось до 5.19 см (НИСП "Прилив"). Экваториальная депрессия и ВЗК сместились в этот период в район экватора. В результате повторяемость ВЗК в районе исследований в первом и втором периоде полигона оказалась существенно различной. Так, для НИС "Академик Ширшов" эти повторяемости составляют 40% и 5%, для НИС "Академик Королев" -80% и 25% соответственно. Столь существенные различия синоптичес-КИХ УСЛОВИЙ ДВУХ ПЕРИОЛОВ ПОЛИГОНА СОПРОВОЖЛАЮТСЯ СООТВЕТСТВЕННОЙ перестройкой структуры теплового баланса. Для примера отметим, что по данным НИС "Академик Королев" во время первого из этих периодов имелось пять дней с отрицательными значениями суточных сумм радиационного баланса (до -2,30 МДж/м<sup>2</sup>), тогда как во втором периоде полигона также, как для других судов за все время их работн, таких случаев не отмечалось.

Различия в значениях теплового баланса поверхности океана за эти два периода приведени в табл.З. В ней представлени разности средних величин суточных сумм потоков между вторым и первым периодами, отнесенные к средним величинам за весь полигон (табл.1) и выраженные в процентах. (Вследствие малых значений величини H они в таблице не приводятся.)

Наиболее важным обстоятельством из данных табл.З является то, что несмотря на большие различия условий этих двух периодов в районе, не испытывающем прямого воздействия ВЗК ("Прилив"), представленные величины претерпели сравнительно малые изменения, а величины испарения оказались близкими между собой для всех районов полигона.

Таблица З

Судно	Q	В	LE	Π
"Прилив"	• 8	8	12	-22
"Академик Ширшов"	27	37	-11	393
"Академик Королев"	69	136	-21	-137

Все приводимые здесь данные отнесены к конкретным районам местоположения судов. Однако, введя предположение об определяющей роли повторяемости ВЗК в формировании условий теплового баланса, можно выполнить соответствующие расчеты для всего участка акватории моря, показанного на рис.1, в виде средних значений потоков за все время полигона для каждого квадрата с длиной стороны 2°30'. Для этой цели была использована следующая методика расчетов составляюмих теплового баланса.

1. РАЛИАЦИОННЫЙ БАЛАНС

Малне изменения **В** от первого ко второму периоду полигона в районе НИСП "Прилив" позволяют предположить однозначную зависимость этой величини от повторяемости ВЗК. Данние о средних величинах радиационного баланса по всем трем судам за весь полигон (табл. I) и результати определения средних значений **В** по каждому из виделенных више периодов наблюдений били использовани для построения зависимости, связивающей эту величину с повторяемостью ВЗК. Для этой цели, кроме общей повторяемости (рис. I), били дополнительно рассчитани повторяемости ВЗК по квадратам отдельно за первий и второй периоды полигона. На рис.6 приведена эта зависимость (сплошная линия). Здесь точки соответствуют данным 3 судов, причем индекс I свидетельствует об осреднении результатов за перенй пери-

од, 2 — за второй, а отсутствие индекса означает средний результат за все время полигона. Видно, что все точки, подученные по данным НИС "Академик Ширмов", располагаются несколько выше точек, соответстеующих измерениям НИС "Академик Королев", что свидетельствует о



большем прихоле ра диации для района первого из этих судов при одинаковых значениях повторяемости ВЗК и. Следовательно. О менее плотной облачности. Поэтому привеленная зави-СИМОСТЬ ОТНОСИТСЯ к некоторым средним условиям облачности ВЗК. Как СЛЕДУЕТ ИЗ ЭТОЙ зависимости, суточные суммы ралиационного баланса становятся равными О при повторя



емости ВЗК равной 90%, а в "чистых" условиях ВЗК они становятся отрицательными.При этом их значения составляют примерно 1,26 МДж/м<sup>2</sup>, что достаточно хорошо согласуется со значениями *B*, определенными по данным НИС "Академик Королев" в дни наисольшего выражения ВЗК. Приведенная зависимость и онла использована для расчетов средних величин *B* для каждого квадрата по данным о повторяемости ВЗК, представленным на рис.1.

2. ЗАТРАТЫ ТЕПЛА НА ИСПАРЕНИЕ

Данние, приведенние в таблицах I и З показивают, что значения LE близки между собой по всем районам, а изменчивость этой величины за счет изменения повторяемости ВЗК имеет тот же порядок, что и естественная изменчивость в условиях фона (данные НИСП "Прилив").

Это дает возможность полагать величину LE существенно не меняющейся по акватории и представить ее в виде среднего значения между данными всех трех судов (табл.1). При этом в результати расчетов по НИС "Академик Ширшов" и "Академик Королев" била введена поправка на ветер за счет дрейфа и значения, представленные в табл.1, или увеличени на 10%. Среднее значение *L.E.* оказалось равным ). ОТ МЛи/м<sup>2</sup>, что осответствует испарению 0,37 см/сут.

### З. ТУРБУЛЕНТНЫЙ ПОТОК ТЕЦЛА ОКЕАН-АТМОСФЕРА

В связи оо оравнительно малыми абсолютными значениями H и, соответственно, большой относительной изменчивостью этих величин, их сопоставление не слишком показательно. Поэтому, для внявчения зависамости H от повторяемости ВЗК использовались средние значения отношения Боуэна для всех судов, которые достаточно четко увеничиваются при увеличении повторяемости ВЗК. Эти результати также приведени на рис.6 (пунктирная кривая). При построении этой зависилости величина  $B_0$  для повторяемости ВЗК равной 100% принималась равной 0,25 на основании расчета этой величини по данным НИС "Акацемик Королев" в дна с наиболее ярким выражением ВЗК. На основании приведенной зависимости рассчитивались величини H для каждого квадрата, согласно данных о повторяемости ВЗК (рис.1), используя зоотношение  $H=LE \cdot B_0$ .

## 4. РЕЗУЛЬТИРУЮШИЙ ПОТОК ТЕПЛА

На основании результатов расчетов *В*, *LE* и *H*, величина П определялась из условий замыкания теплового баланса для каждого квадрата.

Результати выполненных расчетов средних значений суточных сумм составляющих теплового баланса для всех квадратов рассмотренной экватории приведены на рис.7. Приведенные здесь цифры относятся к квадратному сантиметру поверхности моря в пределах своих квадратов. Верхняя цифра в каждом квадрате – величина B, далее последова-тельно LE, H и  $\Pi$ .

Несмотря на ряд указанных допущений, результати, приведенние на этом рисунке, очевидно достаточно объективно характеризуют основные закономерности пространственного распределения компонент теплового баланса. Отметим, что полученные данные позволяют сделать вывод о том, что изолиния нулевых значений результирующего потока тепла П примерно совпадает с изолинией ЗО% повторяемости ВЗК на рис.1. Следовательно, в районах акватории, для которых характерны меньшие значения повторяемости ВЗК, происходит нагревание океана, а при больших значениях – его выхолаживание.



Puc.7

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Ариель Н.З., Бортковский Р.С., Ботнер Э.К., Кучеров Н.В., Строкина Л.А. О расчете среднемесячных значений потоков тепла в влаги над океаном. - Метеорология и гидрология, 1973, № 5, с.З-11.
- Бортковокий Р.С., Ботнер Э.К., Малевский-Малевич С.П., Преображенский Л.Ю. Процесси переноса вблизи поверхности раздела океан-атмосфера. – Л.: Гидрометеоиздат, 1974.
- Гирдок Г.В., Малевский-Малевич С.П. Методика расчета эффективного излучения поверхности океана. - Труди ITO, 1973, вып.297, с.124-133.
- Гирдок Г.В., Малевский-Малевич С.П. Методика расчета эффективного излучения поверхности океана с учетом ирусности облаков. – Метеорология и гидрология, 1981, № 10, с.44-52.
- Дубов А.С., Малевский-Малевич С.П., Карачев В.И. Об энергетическом баланса поверхности океана. - Труди ДВНИГМИ, 1975, вип.56, с.167-177.
- 6. Егоров В.Н., Малевский-Малевич С.П., Об определении скорости ветра на дрейфующем судне. – Метеорология и гидрология, 1983, № 3, с.119-120.
- 7. Караллова Т.В., Гардок Г.В., Строкина Л.А., Малевский-Малевич С.П. О сопоставлении различних методик расчета составляющих радиационного баланса поверхности океана. Метеорология и гидрология, 1976, № 11, с.107-112.
- Малевский-Малевич С.П. О влиянии взаимной корреляции определяющих параметров в расчете теплообмена океан-атмосфера при прохождении холодных атмосферных фронтов. Труды ITO, 1976, вып. 387, с.41-46.

9. Океанографические таблици. - Л.: Гидрометеоиздат, 1975.

**(I)** 

(3)

建国际生产

## НЕКОТОРЫЕ ОЦЕНКИ ТЕПЛОВОГО БАЛАНСА ПОВЕРХНОСТИ ОКЕАНА ПО ДАННЫМ ЗІ РЕЙСА НИС "ПРОРЕССОР ЗУБОВ"

Взадмодействие океана и атмосферы является одним из факторов, определяющих формирование погодных условий и влияющих на динамику вод океана.

Количественные характеристики энерго- и влагооомена в районах Южного океана изучены недостаточно, поэтому представляло интерес определить эти характеристики по данным, полученным во время проведения эксперимента "ПОЛЭКС-КП-82" в 31 рейсе НИС "Профессор Зубов". Данные стандартных гидрометеорологических наблюдений были использованы для расчетов турбулентных потоков тепла, влага и количества движения, которые выполнялись по методике ITO /1, 3/. Вычисления производились по следующим формулам:

$$H = \rho c_{\rho} C_{\theta} \Delta t U_{10},$$

где Н - турбулентный поток тепла,

р - удельная плотность воздуха, -

Ср - теплоемкость воздуха при постоянном движении,

U<sub>40</sub> - скорость ветра, отнесенная к высоте 10 метров, (поскольку вноота установки анемометров составляет 22-25 м, измеренное значение скорости ветра приводилось к стандартному уровню 10 м с помощью /6/),

∆ℓ - перепад температури, равный разности температур поверхности води и воздуха на уровне 10 м,

 $\mathcal{L}_{\theta}$  - коэффициент теплообмена;

$$LE = L\rho C_{e} \Delta e U_{10} \frac{0.622}{\rho}$$
(2)

LE - затраты тепла на испарение,

L - удельная теплота фазових переходов води в пар,

Р - атмосферное давление,

АС - перепад влажности, равний разности давления насищенного водяного пара над поверхностью води и парциального давления пара на уровне 10 м,

СЕ - коэффициент влагообмена;

$$V_{\neq} = U_{iq} \sqrt{C_{iq}}$$

V<sub>\*</sub>- динамическая скорость,

Си - коэффициент сопротивления морской поверхности.

Коэффициенти  $C_{\theta}$ ,  $C_{E}$ ,  $C_{u}$  определялись по известным значениям  $U_{10}$ ,  $\Delta t_{3\phi} = \Delta t + 0,108$ , с использованием номограмм, помещенных в /1/.

Для вичисления *H*, *LE*, V, использовани результати, полученные пра виполнении разреза 7-11 января и полигона 31 января – 13 февраля в море Скоша.

Энергообмен океан-атмосфера в этом районе, как нидно из таблицы, весьма своеобразен. При анализе материалов разреза 7-11 января выявлени следующие особенности: турбулентный поток тепла значительно превосходит затрати тепла на испарение (в среднем по разрезу в 2,7 раза), а их максимальное отношение, выражаемое числом Боуэна, достигает огромного значения, Во = -21. Построенная гистограмма значений Во (рис. I – сплошная линия) показывает, что лишь в 30% случаев значения числа Боуэна лежат в пределах -0,5 < Во < 0,5, несмотря на то, что среднее значение по всему разрезу равно 0,324. Нали-



чие больших отринательных значений  $\Delta t$  приводит к тому, что суммарный теплообмен поверхности (H + LE) имеет отрицательный знак, т.е. океан получает тепло из атмосферн. Видимо, это характерно для изучаемого района океана в летний период. Обращает внимание незначительность величины

*H+LE*, ее среднее значение составляет всего лишь 6% от среднесуточного радиационного баланса *R*, которий вичисляется по формуле

 $R = Q(1 - A) - E_{30}$ , (4) где Q - суммарная радиация, полученная при судовых актино-

метрических измерениях. Сравнение полученных значений *R* с многолетними средними значениями радиационного саланса, приведенными в /2/ дало хороший результат, что свидетельствует о том, что условия во время разреза были близки к средним.

Альбедо (А) и эффективное излучение ( $\mathcal{E}_{30}$ ) рассчитывались по методике ITO о использованием /6/. Поток тепла в глубь океана ( $\mathcal{B}_{w}$ ), находился из уравнения теплового баланса

$$B_{W} = R - (H + LE).$$
<sup>(5)</sup>

Следует отметить довольно большое значение этого потока, превышающее аналогичние значения в тропических миротах /4, 5/.



Pac.2

Как видно аз рис.2, показивающего ход составляющих теплового баланса на разрезе, суммарний теплообмен поверхности преимущественно направлен в океан и совпадает по знаку с *R*. Это и приводит к появлению больших значений потока тепла в глубь океана.

Во время выполнения разреза преобладали инверсионные условия, причем наблюдались не только инверсии температури, но и инверсии влажности, крайне редкие в других районах Мирового океана.

Данамическое взаимодействие океана и атмосферн было умеренным, хотя несколько увеличилось 11 января (  $V_*$  достигло 0,52 м/с,  $U_{10} = 13,2$  м/с, что вместе с увеличением перепадов температурн и влажности привело к росту турбулентных потоков тепла и влаги).

По данным, полученным в этом же районе во время полигона 31 января - 13 февраля,

была выполнены аналогичные расчеты. Характер турбулентных потоков к этому времени изменился. Среднее ее значение затрат тепла на испарение увеличилось почти в четыре раза, а турбулентный поток тепла стал положительным по знаку, но меньшим по значению, чем ранее.

Суммарная теплоотдача поверхности океана (H+LE) на полагоне определялась в основном затратами тепла на испарение и била также положительна по знаку (т.е. поток бил направлен из океана в атмосферу).

Динамическая скорость и радиационный баланс изменились по сравнению с значениями, полученными во время разреза, незначительно, а поток тепла в глубь океана, отнесенный к R,  $B_w/R$  уменьшился от 106 (на разрезе) до 82% (на полигоне).

Все эти изменения явились следствием увеличения перепада влажности и уменьшения (одновременно со сменой знака) перепада температурн.

Среднее значение числа Боуэна уменьшилось незначительно, несмотря на заметние изменения средних значений  $\Delta t$  и  $\Delta e$ . Как видно из рис.1, повторяемость числа Боуэна (пунктирная линия) в диапазоне значений от -0.5 до +0.5 увеличилась до 54%.

Значения Во, полученные на разрезе и на политоне, были сравнены с эмпирической зависимостью Во ( $\ell_w$ ,  $\Delta \ell$ ), найденной на основе метеорологических данных кораблей погоды в Северной Атлантике [7]. Результаты сравнения показали, что в условиях Южного океана зависимость, приведенная в [7], не выполняется, хотя корреляция межлу  $\Delta \ell$ и  $\Delta e$  довольно высокая. Вероятно это обусловлено особенностями температурного режима и режима влаги в районе эксперимента, выраженной в частой повторяемости инверсий температуры и влаги, что не имело места в Северной Атлантике.

Для получения представления об изменчавости рассматриваемых веямчин били рассчитаны коэффициенты вариации, т.е. отношения среднеквадратических отклонений к средним значениям (  $G_N/N$  ). В таблице приведены коэффициенты вариации для измеряемых и рассчитываемых метеорологических величин и соотавляющих теплового баланса. Как видно из таблицы, динамическая скорость, радиационный баланс и поток тепла в глубь океана имеют наименьшие значения  $G_N/N$ , почти одинаковне на разрезе и на полигоне. Коэффициенты вариации турбулентных потоков тепла и влаги, числа Боузна и перепадов температуры и влажности довольно велики и изменялись от разреза к полигону. Результати сопоставления с данными, приведенными в /4/ позволяют предположить, что изменчивость турбулентных потоков в море Скоша больше, чем в тропиках. Значения  $G_u/U_{so}$  оказались несколько меньшима, чем найденные по многолетним данным.

Таблица

	T						E	TA	· · · ·		
	st°c	Δθη	a U,	w/o	V# m/0	<b>d</b> <sup>−</sup> <i>H</i>	LE	H+LE	R	Bw	
			Pas	pes	7-II	январ	1982	г.		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	
Ñ	-0,8	0,4	7,6	0,2	268	-10,4	3,9 .	-6,5	109,8	116,3	
dN	1,10	1,07	2,44	0,3	[05	15,53	14,38	27,55	146,38	156,59	
$o_N / \overline{N}$	1,38	2,68	0,32	0,5	392	1,49	3,69	4,24	1,33	<b>I,3</b> 5	
_	•		Пол	ALLOR	I SI S	января	- 13 ğ	евраля			
Ñ	0,1	0,8	7,8	0,2	288	<b>I,</b> 8	16,4	18,2	102,1	83,9	·
dn_	0,84	0,89	3,08	0,3	[39	10,91	20,21	28,7I	160,18	163,35	
G <sub>₩</sub> /Ñ	8,4	1,11	0,39	0,4	18	6,06	<b>I</b> ,23	<b>I,</b> 58	1,56	<b>I</b> ,95	:

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- Ариель Н.З., Мурашова А.В. Расчет уточненных номограмм для определения коэффициентов сопротивления тепло- и влагообмена над морем. - Трудн ITO, 1981, вып. 454, с.9-23.
- 2. Атлас Антарктики /Под ред. В.Г.Бакаева. М., 1966, Л., т.І, с.73-109.
- Бортковский Р.С. Расчет турбулентных потоков тепла, влаги и количества движения над морем по данным судовых измерений. – Метеорология и гидрология, 1971, # 3, с.93-98.
- 4. Головин А.И. Некоторие характеристики турбулентного обмена в приводном слое атмосфери Индийского океана. - Труди ITO, 1979, вип. 423, с.60-67.
- Дубов А.С. и др. Об энергетическом балансе поверхности океана. /А.С.Дубов, С.П.Малевский-Малевич, В.И.Карачев. - Труди ДВНИГМИ, 1975, вып. 56, с.167-177.
- 6. Океанографические таблици. Л.: Гидрометеонздат, 1975. -477 с.
- Процессы переноса вблази поверхности раздела океан-атмосфера /Р.С.Бортковский, Э.К.Бютнер, С.П.Малевский-Малевич, Л.Ю.Преображенский. – Л.: Гидрометеоиздат, 1974. – 239 о.

#### Н.З.Ариель.Л.А.Строкина

# К ВОПРОСУ О КЛИМАТОЛОГИЧЕСКИХ ХАРАКТЕРИСТИКАХ ВОЗДЕЙСТВИЯ ВЕТРА НА ОКЕАН

В работах по численному моделированию процессов взаимодействия океана и атмосферы используется уравнение баланса турбулентной энергии верхнего квазиоднородного слоя (ВКС) океана. Согласно /3/, проинтегрированное в пределах ВКС океана уравнение баланса турбулентной энергии для стационарных условий имеет следующий вид:

$$G + M_0 - D + \frac{4}{2} g \alpha_{\pi} h(q_0 + q_h) = 0,$$
 (1)

где G – интегральная (в пределах ВКС) генерация турбулентной энергии, обусловленная сдвигами ветра; D – диссипация турбулентной энергии;  $M_0$  – поток турбулентной энергии на поверхности океана, порождаемый обрушиванием ветровых волн; g – ускорение свободного падения;  $C_T$  – коэффициент теплового расширения морской воды;

h – толщина ВКС; 9, и 9, – удельные потоки тепла на свободной поверхности и нижней границе ВКС соответственно.

Первые три члена уравнения (1) включают величину  $\mathcal{U}^3_*$  (где  $\mathcal{U}_*$  – динамическая скорость). При этом для решения задачи о сезонной эволюции деятельного слоя необходима информация о сезонной изменчивости  $\mathcal{U}^3_*$ .

Несмотря на то что изучению климатических характеристик динамической скорости  $\mathcal{U}_{\mathbf{x}}$  и касательного напряжения  $\mathcal{F}$  в последнее время уделяется много внимания (5-10), исследованию подвергаются либо составляющие этих характеристик по осям  $\mathbf{x}$  и  $\mathbf{y}$  (что не позволяет правильно оценить модуль), либо сам модуль для ограниченных частей океанов.

Настоящая работа посвящена изучению закономерностей распределения величины  $\mathcal{U}_*^{s}$  по Мировому океану. В ней проанализировано  $\mathcal{U}_*^{s}$  для четырех сезонов года (январь-март, апрель-июнь, июль-сентябрь, октябрь-декабрь).

В качестве исходных данных были использованы значения динамической скорости, полученные авторами /2/. Расчет динамической скорости для большей части акватории Мирового океана производился по формуле

$$\mathcal{U}_{\mu} = \sqrt{\mathcal{U}_{\mu}^2} = \sqrt{\mathcal{C}_{\nu} \mathcal{U}_{\mu}^2}, \qquad (2)$$

где  $U_{ig}$  - скорость ветра,  $C_p$  - коэффициент сопротивления морской поверхности. В качестве основных исходных данных используют средние многолетние данные о вероятностном распределении скорости ветра /11/ и зависимость  $C_p$  от  $U_{ig}$ , установленных в работе /1/. Следует заметить, что  $U_{ig}$ , рассчитанное по формуле (2), отличается от  $\overline{U}_{ig}$ , так как  $\overline{U}_{ig} = \sqrt{U_{ig}^2 - G^2}$ .

Для высоких широт обоих полушарий ( $\Psi \ge 55^{\circ}$ ), где данных о веро-

ятностном распределении скорости ветра недостаточно,  $U_{\star}$  оценивают с помощью графика зависимости  $U_{\star}$  от  $U_{\star o}$ , осредненных для каждого круга широты 40,45 и 50° с. и ю.ш. Таким образом, было принято, что вероятностное распределение скорости ветра в диапазоне широт 40° - 65° одинаково. Следует отметить, что характар зависимости  $U_{\star}$ от  $U_{\star o}$  для северного и южного полушарий оказался несколько разным: при одной и той же скорости ветра значение  $U_{\star}$  больше в южном полушарии, чем в северном. Здесь, благодаря отсутствию материков в умеренных широтах, западные ветры чаще достигают штормовой силы и параметр шероховатости, связанный с разгоном болн, становится ныше.

В результате выполненных расчетов построены четыре сезонные карты распределения динамической скорости по акватории Атлантического, Индийского и Тихого океанов, свободной от льда. Две из этих карт (для сезонов январь-март и июль-сентябрь) приведены в работе /2/, две другие - (для сезонов апрель-июнь и октябрь-декабрь) представлены на рис.1,2.

Со всех карт динамической скорости были сняты значения  $U_{x}$  для определения величины  $U_{x}^{3}$  в узлах 5-и градусной географической сетки. В табл.1 представлены средние значения для десятиградусных широтных зон океанов. Методика осреднения подробно изложена в работе (4).

Из анализа данных табл.1 можно видеть, что общие географические закономерности распределения  $U_*^3$  подобны закономерностям распределения динамической скорости /2/. Так, распределение  $U_*^3$  по акватории океанов и в годовом ходе определяется главным образом условиями атмосферной циркуляции. На рис.За,б приведены средние зональные значения  $U_*^3$  в Атлантическом (1), Индийском (2) и Тихом (3) океанах для зимнего (а) и летнего (б) сезонов северного (сплошные линии) и южного (штриховые линии) полушарий. Как видно из этих рисунков, в низких широтах характер распределения зональных значений  $U_*^3$  в Атлантическом и Тихом океанах одинаков. Минимальные значения в любой сезон наблюдаются на широтах  $10^\circ$  с.ш. –  $10^\circ$  в.ш.

Независимо от сезона в обоих полушариях значение  $U_x^3$  увеличивается с широтой. Максимальные значения  $U_x^5$  (0,14-0,16) м<sup>3</sup>/с<sup>3</sup> наблюдаются в умеренных широтах обоих полушарий в холодный период. В этих широтах отчетливо выражен сезонный ход  $U_x^3$ , особенно в северном полушарии, где значения  $U_x^3$  зимой в 3-4 раза больше, чем летом.

В отличие от Атлантического и Тихого океанов в северной части Индийского океана значения  $\mathcal{U}_{x}^{3}$  наоборот, летом больше, чем зимой вследствие усиления ветра во время летнего муссона. В южной же части Индийского океана в умеренных широтах в летние месяцы значения  $\mathcal{U}_{x}^{3}$ по сравнению с зимой не меняются. При этом область максимальных значений  $\mathcal{U}_{x}^{3}$  летом смещается в сторону более высоких широт в соответствии со смещением полярного фронта.









PEC.2

Таблица І

Широта	<u> </u>	ІУ-УІ	УП-IX	X-XII	I-U	ІУ-УІ	УП-IX	X-XII
	<u></u>	Атлант	ический	океан		Ти	XMN OKE	AH
80-70 <sup>°</sup> c.	8,0	3,6	2,7	7,2			•	•
70-60	12,5	4,9	3,8	9,6			2,8	
60-50	<b>I</b> 4,2	6,0	4,6	11,2	<b>H</b> ,3	5,I	3,4	11,4
50-40	<b>II</b> ,2	4,4	3,0	8,2	11,7	5,2	3,1	I0,5 .
40-30	8,0	2,9	1,8-	4,7	7,7	3,2	2,3	6,2
30-20	3,5	I,9	2,0	2,3	4,4	2,2	2,1	3,8
20-10	3,0	2,5	2,4	2,3	3,1	2,2	2,0	3,2
10-0°c.	I,8	I,I	I,6	Ì,4	I,6	I,4	1,4	1,8
0-10°n.	I,I	I,2	2;0	· I,4	I,4	I,4	1,9	I,3
I0-20	<b>I</b> ,7	2,0	2,6	1,7	I,7	I,9	2,5	I,8
20+30	2,0	3,6	4,5	2,6	2,2	2,8	3,4	2,5
30-40	4,0	8,5	9,6	5,6	3,8	6,1	6,9	4,1
40-50	8,9	<b>14,4</b>	15,5	10,8	7,4	<b>II,</b> 5	11,2	8,3
50-60	10,4	11,8	<b>I</b> 5,0	10,6	<b>I2,</b> 5	<b>I</b> 2,4	I3,4	13,0
60-70°n.		· •			12,0	9,4		
		Индийс	кий океа	н		Миро	BOR ORE	ан
80-70 <sup>0</sup> c.		•			8,0	3,6	2,7	7,2
70-60			·		12,3	4,8	3.5	9.6
6050		• · · · · · ·			12,8	5,6	4,0	12,7
50-40					11.5	4.9	3.0	9.6
40-30			· ·		7.8	3.1	2.1	5.6
30-20	0,7	2,5	6,6	I,3	4,0	2.1	2.3	3.2
20-10	Í,0	2,9	6,7	2,2	2,8	2.4	2.7	2.9
IO-0 c.	0,9	2,0	3,5	1,2	I,5	I.4	I.8	I.6
0-IOm.	£,I	£,9	2,8	£,8	I,2	1,4	2,6	1.3
10-20	2,3	3,6	4,9	2,8	1,9	2,5	3,7	2,2
20-30	3,8	3,9	4,6	3,6	2,6	3,3	4,0	3,0
40-50	7,9	11,6	12,9	I0,6	7,0	12,3	I2,9	9,8
5060	I3,3	12,1	11,3	<b>II</b> ,6	10,4	12,2	I2,8	12,0
60-70°m.	7,4				10,2	9,4		. •

Средние широтные значения  $U_{\pm}^{3} \cdot 10^2 M^3/c^3$ 



В связи с этим интересно сопоставить значения  $U_{\mu}^{3}$  во внетропических широтах обоих полушарий. Как показываот материалы рис.За, б, сравниваемые значения

И, близки осенью и зимой и заметно различаются весной и летом. очевилно это связано с особенностями ветрового режима. В северном полушерии скорость ветра снижается от зимы к лету из-за ослабления циклонической деятельности. В южном полушарии подобного явления не происходит, здесь интенсивность циклонической деятельности неизменна почти

весь год. Вследствие этого механическая энергия, расходуемая атмосферой на перемешивание ВКС океана в обоих полушариях существенно различна. В табл.2 приведены значения  $\overline{U_{\kappa}^3}$ , осредненные по площади океанов для каждого из полушарий, а также значения k, характеризующие отношение количества механической энергии, получаемой океанами южного полушария к аналогичной величине в северном полушарии ( $k = = \overline{U_{\kappa en}^3}$ ). Можно видеть, что количество поступающей весной и летом механической энергии в океаны в южном полушарии почти вдвое больше, чем в северном.

Приведенные в настоящей работе данные о сезонном распределении  $U_*^3$  по акватории Мирового океана в общих чертах сходны с данными работы /7/. В этой работе определены U и U – компоненты скорости ветра по материалам 4-срочных синоптических карт за 10-летний период (1969-1978 гг.) и рассчитаны значения  $U_*^3$  по формуле

$$\mathcal{U}_{*}^{3} = \left[C_{o}\left(\mathcal{U}^{2} + \mathcal{V}^{2}\right)\right]^{3/2}$$
(3)

при постоянном коэффициенте сопротивления ( $C_0 = 1, 3 \cdot 10^{-3}$ ). Расчеты выполнены для общирной области северной части Тихого океана (30-60° с.п., 140° в.д. – 140° з.д.). Ежемесячные карты  $\mathcal{U}_{k}^{5}$ , построенные по результатам расчетов и таблицы, содержащие месячные значе-



ния  $\overline{U_*^3}$ , средние для всей рассматриваемой области представлены в работе [7]. При сравнении результатов работы [7] с результатами, полученными в настоящей работе, обращает на себя внимание хорошее согласование пространственно-временного распределения величины И. . Что касается абсолютных величин. то следует заметить, что по данным работы [7] они несколько выше (табл. 3).



Сезонные	значения	$u_{*}^{3} \cdot 10^{2}$	(M <sup>3</sup> /C <sup>3</sup>	),	осредненные	по
	Ĩ	илощади	океано	B		

Сезон	Месяцы	Полушарие	Атланти- ческий океан	Тихий океан	Иңцийский океан	Мировой океан
Зима	I-Ш	Северное	6,5	4,9	0,9	5,1
	УП-ІХ	Южное	7,8	6,0	7,6	7,0
	К	· · ·	1,2	1,2	-	I,4
Весна	ІУ-УІ	Северное	2,9	2,6	2,4	2,7
	Х-ХП	Южное	5,4	4,6	6,0	5,3
	К		1,8	I,8	-	2,0 .
Лето	У∏−ІХ	Северное	2,5	2,1	5,0	2,5
	I-11	Южное	4,8	4,6	5,6	4,7
	ĸ		1,9	2,2	-	I,9
Осень	ХХП	Северное	4,8	4,7	<b>I,</b> 6	4,8
	ІУ-УІ	Южное	7,1	5,4	6,8	6,I
	K		1,5	4,4	-	I,3
В сред-		Северное	4,2	3,6	2,5	3,8
Hem 3a		Южное	6,3	5 <b>,</b> I	6,5	5,8
1.04	к		I,5	I,4	_	I,5

	I-W	ІУ-УІ	yII-IX	х-хп	В среднем за год
$\overline{U_{\star}^{3}} \cdot 10^{2} M^{3}/c^{3}$	12,4	5,1	2,7	9,8	7,5
$\bar{u}_{*}^{3} \cdot 10^{2} M^{3}/c^{3}$	9,1	4,1	2,7	8,3	6,0
Разность в % по отношению к 27/	27	20	0	15	20

Сравнение средних сезонных значений  $\overline{U_{\star}^3}$  с аналогичными данными из работы /7/

Из данных табл.З следует, что по результа<u>т</u>ам двух независимых расчетов максимальные различия в значениях  $\mathcal{U}_*^3$  наблюдаются в зимний и весенний сезоны.

Причины наблюдаемого расхождения могут быть разные. Прежде всего, это различия в исходной информации и в деталях ее обработки.

Тем не менее представленные в настоящей работе материалы по  $U_{\star}^{3}$  наиболее полно отражают закономерности распределения динамической скорости по акватории Мирового океана и в годовом ходе.

## СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Ариель Н.З., Мурашова А.В. Расчет уточненных номограмм для определения коэффициентов сопротивления, тепло- и влагообмена над морем. - Труды ITO, 1981, вып. 454, с. 9-23.

2. Ариель Н.З., Строкина Л.А. Динамическая скорост и касательное напряжение у поверхности Мирового океана. – Метеорология и гидрология, 1982, № 7, с.59-64.

3. Каган Б.А., Рябченко В.А., Чаликов Д.В. Параметризация деятельного слоя в модели крупномасштабного взаимодействия океана и атмосферы. – Метеорология и гидрология, 1979, 1912 с.67-75.

4. С т р о к и н а Л.А. Средние широтные значения температуры воды и воздуха для Мирового океана. - Метеорология и гидрология, 1982. № 4, с.50-55.

- 5. Esbensen S.K. and Reynolds R.W. Estimating Monthly averaged Air-Sea Transfers of Neat and Momentum using the Bulk Aerodynamic Method. J.Physical Oceanogr., 1981, v. 11, N 4, p. 457-465.
- 6. Han J.J. and Lee S.W. A new analysis of monthly mean wind stress over the global ocean. Climatic Research Institute report No.26, June 1981, p. 151.

,Haney R.L., Risch M.S., Heise G.C. Wind Forcing Due to Synoptic Storm Activity over the North Pacific Ocean. Atmosphere-Ocean, 1981, 19(2), p. 128-147.

- . Hellerman S. Computations of wind stress fields over the Atlantic ocean. Monthly Weather Rev., 1965, v. 93, N 4, p. 239-244.
- . Hellerman S. An updated estimate of the wind stress on the world ocean. Monthly Weather Rev., 1967, v. 95, N 9, p. 607-626.
- D.Hidaka K. Computation of the wind stresses over the oceans. Records of oceanographic works in Japan, 1958, v. 4, N 2, p. 77-123.

1.U.S.Navy Marine Climatic Atlas of the World, 1955-1959, v. I-V.

# 0 РАСЧЕТЕ КОЭФФИЦИЕНТОВ СОПРОТИВЛЕНИЯ ВОЛНИСТОЙ ПОВЕРХНОСТИ

Значительная часть общирной литературы по проблеме ветроволнового взаимодействия посвящена количественным оценкам потоков импульса в системе воздух-волна, в формировании которых участвуют поле давления, касательные и нормальные напряжения Рейнольдса.

Рассмотрим простейший случай, когда подстилающая поверхность представляет собой цепочку монохроматических волн с амплитудой a, длиной L, скоростью  $C_{\varphi}$  и профилем  $\zeta$ , а гребни расположены перпендикулярно к направлению среднего ветра. Обозначим через h высоту волнового подслоя, в котором прослеживаются периодические возмущения различных характеристик. Примем, что h находится в пределах приводного слоя атмосферы, так что силой Кориолиса можно пренебречь. Тогда в движущейся со скоростью  $C_{\varphi}$  системе координат уравнение для горизонтальной компоненты средней скорости в обще-принятых обозначениях имеет вид

$$\mathcal{U}\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial \chi} + \mathcal{U}\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial z} = -\frac{\partial}{\partial \chi}\left(\frac{\rho}{g} + \overline{\mathcal{U}}^{\prime 2}\right) + \frac{1}{g}\frac{\partial \tau}{\partial z} \tag{I}$$

Перейдем, не привлекая новых обозначений, к безразмерным переменным, выбрав в качестве масштаба для  $\mathcal{U}$  и  $\mathcal{U}'$  некоторую характерную скорость  $\mathcal{U}_m$ . (В приводимых ниже результатах расчетов  $\mathcal{U}_m$ равняется динамической скорости  $\mathcal{U}_*^d$  на верхней границе волнового подслоя.) Для остальных переменных масштабами являются

 $w_m = Du_m$ ,  $z_m = \zeta_m = h$ ,  $X_m = L$ ,  $\tau_m = \rho_m = gu_m^2$ , еде D = h/L. Введем криволинейные координаты

$$\xi = X$$
,  $\gamma = \frac{z-\zeta}{z-\zeta}$ 

и обозначения

$$M = \rho + u^2 + \overline{u'^2} , Q = Duw - \tau , \gamma = 1 - \zeta , \zeta' = \frac{d\zeta}{d\xi}$$

В безразмерном виде и криволинейных координатах уравнение (1) можно записать так

$$\frac{\partial}{\partial \xi} \gamma M + M \zeta' - (1 - \gamma) \zeta' \frac{\partial M}{\partial \gamma} + \frac{1}{D} \frac{\partial Q}{\partial \gamma} .$$
<sup>(2)</sup>

Осредним (2) по длине волны, обозначая эту операцию угловыми скобка-

ии, и проинтегрируем полученное уравнение по всему волновому подслов. После некоторых преобразований находим

$$\varepsilon^{4} - D\gamma(0) \Delta \rho_{\infty} = D \left\langle \left( \rho_{0} + \overline{u}_{0}^{\prime 2} \right) \zeta^{\prime} \right\rangle + \left\langle \tau_{0} \right\rangle$$
(3)

Нажний нулевой индекс указывает, что данная величина относится к уровню b = 0. Через  $C^4$  обозначено касательное напряжение при b = 1, через  $\Delta \rho_{\infty}$  – перепад давления между двумя точками, нахоиящимися на расстоянии, равном длине волны, на одной и той же высоте. В правой части (3) стоят слагаемые, описывающие механизмы обмена импульсом на границе раздела воздух-волна. В частности, величина  $F = D \langle \rho_0 \zeta' \rangle$ , называемая сопротивлением давления, или формы, представляет собой поток импульса, создаваемый полем давления,  $\langle \gamma_0 \rangle$  – сопротивление трения, обусловленное касательным напряжением. Слагаемые в левой части формулы (3) являются источниковыми членами, компенсирующими потери импульса на волновой поверхности.

Для реального спектра волнения деление полного сопротивления поверхности на сопротивление формы и трения является весьма условным /11/. Должна существовать четкая граница в спектре размеров неровностей поверхности, чтобы сопротивление более мелких препятствий можно было отождествлять с сопротивлением трения. Эта проблема не возникает в теоретических моделях, рассматривающих строение потока над волновым рельефом с заданными спектральными характеристиками.

В различных теоретических моделях строения волнового подслоя вместо равенства (3) используется более упрощенное соотношение

 $\chi^{4} = \widetilde{F} + \langle \gamma_{o} \rangle$  (4) Здесь пренебрегается слагаемыми  $D \gamma(o) \Delta \rho_{\infty}$  и  $D \langle \overline{u_{o}^{\prime 2}} \zeta' \rangle$ , а вместо F фигурирует величина  $\widetilde{F} = D \langle \widetilde{\rho_{o}} \zeta' \rangle$ , т.е. рассматривается поток импульса, обусловленный лишь волновыми флуктуациями давления  $\widetilde{\rho_{o}}$  (2,6,7,10/.

Как правило, различия между F и  $\widetilde{F}$  невелики, а слагаемое  $D\langle u_o^{\prime 2} \zeta^{\prime} \rangle$  мало по сравнению, например с  $\langle \tau_o \rangle$ . Более существенным может оказаться пренебрежение слагаемым  $D\gamma(0) \Delta \rho_{\infty}$ , связанного с горизонтальным градиентом непериодической части давления. Например, в аэрогидроканалах вполне реальной представляется ситуация, когда на верхней границе волнового подслоя  $\gamma^{-1} = 0$ . В то же время  $\widetilde{F}$  и  $\langle \tau_o \rangle$  – величины не нулевые и обе положительние. Таким образом, в случаях заметного изменения касательного напряжения с внсотой в пределах волнового подслоя упрощенное соотношение (4) является слишком грубым приближением к действительности. Тем не менее, при дальнейшем анализе, главным образом с точки зрения сопоставления с другими работами, уравнение импульсов будет рассматриваться как в виде (3), так и в виде (4).

Результаты измерений и расчетов потоков импульса обично представляются через так называемые коэффициенты сопротивления /1,2, 3,9/. В настоящее время общепринятой является цараметризация этих потоков через квадрат скорости ветра  $U^{10}$  на высоте 10 м. Если измерения проводятся на другой высоте, то осуществляется пересчет скорости на высоту 10 м, как правило, по логарифмическому закону, независимо от толщины волнового подслоя и уровня измерения.

Введем эти аппроксимации для каждого из безразмерных слагаемых формулы (4)

$$\tilde{\tau}^{4} = C_{p}^{10} (u^{10})^{2}, (5) \qquad \tilde{F} = C_{p} (u^{10})^{2}, \qquad (6)$$

$$\left\langle \tau_{o}\right\rangle = C_{S}\left(u^{0}\right)^{2} \qquad (7)$$

(8)

Величина C<sup>1</sup> является внешним параметром задачи, волновое сопротивление давления рассчитивается по формуле

$$\tilde{f} = D \langle \widetilde{\rho}_{o} \zeta' \rangle.$$

Для определения осредненного по волне касательного напряжения используются различные подходы. В данной работе эта величина нахоцится по обычной градиентной модели

$$\langle \tau_o \rangle = \left\langle k \left( \frac{\partial u}{\partial \chi} + \frac{\partial w}{\partial \chi} \right) \right\rangle_0$$
 (9)

Параметр  $C_{D}^{40}$  представляет собой общепринятый коэффициент сопротивления, рассчитываемый по касательному напряжению на верхней границе волнового подслоя, тогда как коэффициенты  $C_{\rho}$  и  $C_{S}$  определяются по значениям потоков импульса непосредственно на поверхности раздела.

Результати расчетов коэффициентов сопротивления при различных внешних условиях по изложенной в работе (5) модели строения волнового подслоя сопоставлялись с аналогичными расчетами, выполненными в /11/. Исходние постановки в /5/ и /11/ заметно отличаются друг от друга. Во-первых, в /11/ горизонтальная и вертикальная компоненти средней скорости находятся из соответствующих уравнений движения второго порядка, в /5/ – из одного уравнения четвертого порядка для функции тока. Во-вторых, в /11/ поле давления приходится рассчитывать в каждом итерационном цикле на основе уравнения неразрывности, в /5/ расчет давления проводится, если есть в этом необходимость, после окончания итерационного процесса из третьего уравнения движения /6/. В-третьих, привлекаются различные гипотезы о связи между напряжениями Рейнольдса и средними величинами. Например, в /11/ величина  $U'^2$  представляется в виде  $U'^2 = \frac{2}{3} \cdot \frac{6}{5} - \frac{2k \partial u}{\partial X}$ , тогда как в /5/ второе слагаемое в выражении для  $U'^2$  отсутствует. Используются, кроме того, различные криволинейные координаты и имеются не принципиальные отличия в размерах численной сетки и значениях некоторых констант. Все результаты получены при шероховатости поверхности  $\chi_0 = 5 \cdot 10^{-5} M$ .

Одним из результатов решения задачи в данной статье и в работе /11/ являются профили полностью осредненной скорости ветра  $\langle u \rangle$ , и, в частности, ее значения ( $u^{L}$ ) на высоте 0,94 м, равной длине волны L. Толщина волнового подслоя задается несколько большей и составляет 1,1 м. Делается предположение, что выше уровня z = Lраспределение скорости является логарифмическим. Это позволяет при заданной шероховатости поверхности найти скорость ветра  $u^{to}$ , а отсюда (по терминологии авторов работы /11/) полный коэффициент сопротивления  $C_{p}^{to}$ , согласно формуле (5). Величина  $\tilde{F}$ , а значит и коэффициенты  $C_{\rho}$  в нашей работе, хотя, как уже отмечалось выше, распределение  $\rho_{o}(x)$  рассчитывается по разному.

На рис.1 представлены зависимости коэффициентов сопротивления  $C_{\rm b}^{10}$ ,  $C_{\rm b} = C_{\rho} + C_{\rm S}$  и  $C_{\rm s}$  (соответственно кривые 1,2 и 3) от безразмерной фазовой скорости  $C_{\star} = C_{\phi}/U_{\star}^4$ , полученные в данной работе (сплошные кривые) и в работе /11/ (пунктир). При этом фиксировались значения L и  $C_{\phi}$ , а варьировалась динамическая скорость  $U_{\star}^4$ . Крутизна волны  $\delta = 20/L$  составляла 0,05.

Различия в коэффициентах (<sup>10</sup> в данной работе и в /II/ связаны с особенностями постановки задачи, построения численной схемы, метода ее решения и т.д. Как видно из графика, наши расчеты дают незначительное, практически с постоянной скоростью изменения, увеличение

 $C_{0}^{40}$  с ростом  $C_{*}$ . В работе /11/, помимо общей противоположной тенденции изменения, этот коэффициент имеет локальные максимум и минимум. Полученные по этим результатам для фиксированных  $C_{\phi}$  зависимости  $C_{D}^{40}$  от  $U^{40}$ /11, рис.4/ имеют весьма характерные особенности, не проявляющиеся ни на одной из многочисленных аналогичных кривых /1, 2,97.

Монотонный, но снова различный характер изменения в сопоставляемых работах получился и для зависимости коэффициента  $C_{p}^{HO}$  от крутизны волны, представленной на рис.2, при построении которого исполь-

I03



зованы те же обозначения, что и на рис.1. Расчеты выполнены для  $C_{\varphi} = 1,2$  м/с. Прослеживается очевидная тенденция не только к увеличению расхождения, но и к скорости нарастания его с ростом  $\delta$ . Если при  $\delta = 0$  коэффициенты  $C_{D}^{*0}$  почти совпждают, то при  $\delta = 0,05$ и 0,10 различие достигает более 20 и 70% соответственно. Связано это только с различиями в рассчитанных значениях  $\mathcal{U}^{L}$ , поскольку осуществляемый по логарифмическому закону переход от  $\mathcal{U}^{L}$  к  $\mathcal{U}^{\prime 0}$ никаких новых эффектов не дает. В /11/ получилось, что в интервале  $0 \leqslant \delta \leqslant$  $\leqslant 0,10$  скорость  $\mathcal{U}^{L}$  меняется примерно на 25%, тогда как наши расчеты дают менее 5%.

Однако более важным представляется все же сам факт наличия зависимости  $C_{0}^{10}$  от  $C_{*}$  и  $\overline{\delta}$ , поскольку в используемой постановке задачи для получения реальных значений  $C_{p}^{10}$  при каких-то конкретных условиях может оказаться достаточным выбор подходящего и вполне разумного с физической точки зрения параметра шероховатости, как это и было сделано в /II/. Но выбор параметра  $\mathbf{z}_{0}$  не влияет на характер зависимости коэффициента  $C_{p}^{10}$  от  $C_{*}$  или  $\overline{\delta}$ .

В настоящее время при математическом моделировании взаимодействия воздушного потока с волнистой поверхностью во внимание принимается только нижняя небольшая часть всего пограничного слоя атмосферы /2,5,7,8,10/. В этом случае основой постановки задачи является предположение, что область распространения возмущений от нижней границы не превышает толщины волнового подслоя, на верхней границе которого из соображений склейки с невозмущеным потоком считаются известными любые, представляющие интерес характеристики. В рассматриваемых примерах при  $\chi_4 = I$  полагается заданной  $U_{\chi}^4$ , рассчитывается скорость ветра  $U^4$  на этой высоте. Такое же право на существование, что отмечается и в /11/, имеет подход, при котором задается  $U^4$ , а определяется  $U_{\chi}^4$ . Но при этом зависимости  $C_{\chi}^{0}$  от  $C_{\chi}$  и  $\delta$  будут отличаться от приведенных на рис.1 и 2.

Изложенное выше наводит на мысль, что зависимости  $C_{p}^{i0}$  от  $C_{o}$  или  $\delta$ , отражают не физическую сущность процесса, а обусловлены использующимися дифференциальными уравнениями и граничными условиями. Вопрос об определении характера изменчивости коэффициента  $C_{p}^{i0}$  теряет смысл, если несколько отойти от традиционной постановки задачи.

Представленная в /5/ модель, по которой выполнены наши расчеты, содержит вместо двух уравнений для составляющих скорости одно уравнение четвертого порядка для функции тока. Такая постановка допускает привлечение в качестве граничных условий при  $\gamma = I$  одновременно и горизонтальной компоненты скорости ветра, и касательного напряжения. (При этом, естественно, на вертикальную скорость никаких условий не накладывается.) А это есть не что иное, как задание коэффициента  $C_p^{10}$ . Также отпадает необходимость в определении  $C_p^{10}$ , если в качестве исходных используются уравнения движения, но не второго, а четвертого порядка, аналогично тому, как это делается в /4/.

Учитывая все вышесказанное, малые изменения  $C_{p}^{\prime o}$ , полученные по модели /5/, кажутся более предпочтительными и говорят, по-видимому, в пользу этой схемы.

Вернемся к вопросу о выполнимости формулы /4/. Перепищем (3) в виде

$$z^{\pm} = \widetilde{F} + \langle \tau_0 \rangle + \Delta ,$$

$$\Delta = D \gamma(0) \Delta \rho_{\infty} + F - \widetilde{F} + D \left\langle \widetilde{u_{\rho}^{\prime 2}} \zeta' \right\rangle$$

Козффициент сопротивления  $C_{D} = C_{P} + C_{S}$  в работе /11/ тождественно равен  $C_{D}^{40}$ . Различие в наших коэффициентах  $C_{D}^{40}$  и  $C_{D}$ , которые представлены на рисунках кривыми I и 2, связано с учетом членов, обозначенных  $\Delta$ .

Сопоставление кривых показывает, что роль отброшенных в (4) членов оказывается далеко не второстепенной, и значит величина  $\mathcal{C}$ , или коэффициент  $C_{p}^{40}$ , не является полной характеристикой суммарного обмена импульсом в системе воздух-волна. Правда, рассмотренные примеры не являются типичными для естественных условий. Тем не менее следует с известной осторожностью отождествлять коэффициенты  $C_{p}^{40}$  и  $C_{p}$ , в том числе и при проверке теоретических моделей по данным различных, в первую очередь лабораторных, экспериментов.

Для многих прикладных задач основной интерес представляет информация не столько об интегральном обмене импульсом на поверхности раздела, сколько о соотношении потоков  $\widetilde{F}$  и  $\langle \tau_0 \rangle$ .

Считается, что  $\tilde{F}$  играет основную роль в эволюции волнового поля, тогда как процессы тепло- и влагообмена и скорость дрейфового течения определяются величинами  $\langle \tau_0 \rangle / 2, 3, 7 / .$ 

Чтобы не загромождать рисунки, на них приведены только зависимости для коэффициентов  $C_s$ , т.е. характеристики сопротивления трения. Сопоставляя кривые 2 и 3, легко представить характер зависимости сопротивления давления  $\widetilde{F}$  (или коэффициента  $C_{\rho}$ ) от  $C_{\star}$  и  $\delta$ . Как и во всех аналогичных работах получается уменьшение  $C_{\rho}$  с увеличением  $C_{\star}$ и сильный рост этого коэффициента с ростом  $\delta$ .

Сравнивая на рис.1 кривне 3, характеризующие изменчивость сопротивления трения, можно отметить их подобие при явном несовпадении численных значений. Одной из причин такого расхождения является разный подход к определению коэффициента трения  $C_s$ . В /11/ этот коэффициент находится на основе предположения о выполнимости формулы (4), то есть  $C_s = C_p^{0-} C_p$ . В нащей работе по формуле (9) рассчитывается осредненное касательное напряжение  $\langle T_o \rangle$ , а затем по формуле (7) - коэффициент  $C_s$ .

Измерение сопротивления давления F и трения  $\langle \mathcal{V}_{\rho} \rangle$  непосредственно на поверхности волны представляет собой сложную техническую задачу. Сведений о коэффициентах  $C_{\rho}$  и  $C_{s}$  очень мало, а накопленный к настоящему времени общирный экспериментальный материал относится к коэффициенту  $C_{p}^{10}/1,9/$ . При параметризации процессов массо- и энергообмена непосредственно на границе раздела волна-воздух использование этой информации подразумевает постоянство с высотой полного потока импульса и знание соотношения между величинами  $\digamma _{M} \langle \tau_{o} \rangle$ . Приведенные результаты показывают, однако, что и абсолютные значения и соотношение между этими величинами зависит от внешних условий.

В заключение можно отметить, что постановка задачи содержит целый ряд параметров, влияние которых на конечные результаты совершенно не исследовано. Остаются широкие возможности в выборе способа замыкания модели турбулентности, а также в использовании других комбанаций граничных условий при  $\eta = 1$ . Не составляет особого труда ввести и переменную по профилю волны шероховатость.

## СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Ариель Н.З., Мурашова А.В. Расчет уточненных номограмм для определения коэффициентов сопротивления, тепло-и влагообмена над морем. - Труды ГГО, 1981, вып.454, с.9-23.

2. Бютнер Э.К. Динамика приповерхностного слоя воздуха.-Л.: Гидрометеоиздат, 1978.-158 с.

3. Процессы переноса вблизи поверхности раздела океан-атмосфера. Под ред.А.С.Дубова. – Л.: Гидрометеоиздат, 1974.-240 с.

4. С и м о н о в В.В. Об использовании уравнений четвертого порядка в модели пограничного слоя атмосферы. - Труды ITO, 1977, вып. 382, с.43-53.

5. Симонов В.В. Турбулентный поток над волнистой границей. – Труды ITO, 1979, вып.423, с.39-51.

6. Симонов В.В. 0 расчете волновых флуктуаций атмосферного давления. – Метеорология и гидрология, 1980, № 8, с.13-19.

7. Филлипс О.М. Динамика верхнего слоя океана. – М.: Мир, 1969.–267 с.

8. Чаликов Д.В. Математическое моделирование ветрового волнения. – Л.: Гидрометеоиздат, 1980.–45 с.

9. Garratt J.R. Review of drag coefficients over oceans and continents. - Mon. Weather Rev., 1977, v. 105, N 7, p. 915-929.

10.Gent P.R., Taylor P.A. A numerical model of the air flow above water waves. - J.Fluid Mech., 1976, v. 77, pt.1, p. 105-128.

11.Taylor P.A., Gent P.R. A numerical investigation of variations in the drag coefficient for air flow above water waves. - Quart. J.R. Met. Soc., 1978, v. 104, N 442, p. 979-988.

### Р.С.Бортковский

## ОЦЕНКА СИЛ ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ КАПЕЛЬ В ЕРИЗГОВЫХ ОЕЛАКАХ НАД МОРЕМ

При анализе брызг в массо- и энергопереносе над морем при шторме в работах /1,2,9/ рассматривались отдельные, не взаимодействующие друг с другом капли. Такой подход был обоснован оценками концентрации капель /9,14/: в нижней части приводного слоя концентрация оказывается существенно ниже критической, при которой начинает проявляться тепловое и динамическое взаимодействие капель /10,11/. Электрическое взаимодействие капель в работах /1,2,9/ не учитывалось, так как предполагалось, что оно отсутствует. Справедливость такого предположения может быть подтверждена расчетами сил электрического взаимодействия капель.

Сила взаимодействия двух заряженных капель радиусами  $\tau_1$  и  $\tau_2$ , находящихся во внешнем электрическом поле, направленном вдоль линии, соединяющей центры капель, согласно /13/, равна:

$$F = \varepsilon_{0} \tau_{2}^{2} E_{0}^{2} F_{1} + E_{0} \left( F_{2} q_{\tau_{1}} + F_{3} q_{\tau_{2}} \right) + \frac{1}{\varepsilon_{0} \tau_{2}^{2}} \left( F_{4} q_{\tau_{1}}^{2} + F_{5} q_{\tau_{1}} q_{\tau_{2}} + F_{6} q_{\tau_{2}} \right), \qquad (1)$$

где  $\mathcal{E}$  – электрическая постоянная,  $\mathcal{E}_o$  – напряженность внешнего поля,  $q_{\tau_i}$  и  $q_{\tau_2}$  – заряды взаимодействующих капель. Коэффициенты  $F_i$  ( $i = 1, \ldots, 6$ ) вычислены и затабулированы /13/ как функции величин  $\tau_i/\tau_2$  и  $3/\tau_2$ , где  $\tau_2 \leqslant \tau_1$ , 3 – расстояние между поверхностями капель по линии, соединяющей их центры.

Над океаном напряженность внешнего поля направлена вертикально и численно, согласно /6,7,11/, мало отличается от среднего значения  $(\overline{E}_0 = 130 \text{ В/м})$ . Электрическая постоянная воздуха  $\mathcal{E}$  равна 8,85  $\times$ × 10<sup>-12</sup> Ф/м. Данные о распределении по размерам брызг у поверхности океана /3,5/ показывают, что модальный радиус 7m меняется от 0,002 до 0,01 см; капли, радиус которых превышает 0,05 см, практически не встречаются. Брызги, размер которых существенно меньше модального, немногочисленны и дают небольшой вклад в перенос тепла, влаги и импульса. Согласно экспериментальным данным и принятой аппроксимации распределения капель по размерам (2,3/, более 80% всех капель приходится на интервал 0,7547/7 < 5. Поэтому представляет интерес оценка сил электрического взаимодействия капель в этом интервале размеров. Очевидно, что взаимодействие капель разных размеров более заметно сказывается на мелких каплях; поэтому достаточно оценить электрические силы, действующие на капли радиусом 72, близким по значению к модальному, при взаимодействии с более крупными каплями, а также при взаимодействии с более многочислежными каплями такого же радиуса  $\gamma_2$ . В качестве характерных приняты следующие значения:  $\tau_1 = 0,025; 0,05 \text{ см}, \tau_2 = 0,005 \text{ см}.$ 

I08
Заряд капель разных размеров, образующихся при схлопывании пузырьков воздуха на поверхности воды, согласно результатам лаборагорных измерений /12/, может быть выражена эмпирической формулой

$$q = 2,18 \cdot 10^{-11} \ \tau^{1,3} , \qquad (2)$$

где *q* в кулонах, *ү* – в сантиметрах. Охлопывание пузырьков, образующихся при обрушении ветровых волн, является основным механизмом генерации брызг над морем /12,14/.

Вторым по важности механизмом генерации брызг представляется непосредственный срыв капель с заостренной части теряющего устойчивость гребня волны; этот процесс близок к процессу разрушения струи кидкости. Как указано в [7], заряд капель, образующихся при разбрызгивании, равен

$$q = 2,73 \cdot 10^{-11} \tau^3 .$$
 (3)

Коэффициент, входящий в (3), соответствует верхнему пределу плотности заряда, образующегося при разбрызгивании чистой пресной воды.

Согласно /8/, сильный заряд капель в облаках определяется выракением

$$q = 3,67 \cdot 10^{-11} \tau^2 . \tag{4}$$

В табл. Г приведены значения зарядов, вычисленные по формулам (2)-(4).

Таблица 1

Заряды капель (Кл), определенные по формулам (2)-(4)

-	Х см					
жоржула	0,005	0,025	0,05			
(2)	2,2.10-15	1,8.10-14	4,3.10-14			
(3)	3,3.10-18	4,3.10-16	3,3.10-15			
(4)	9,3·10 <sup>-16</sup>	2,3.10-14	9,3.10-14			

Для расчетов силы F по формуле (1) используют следующие значения q, превышающие приведенные в табл.1: 2,3·10<sup>-15</sup>; 2,3·10<sup>-14</sup>; 1,0·10<sup>-13</sup> Кл соответственно при  $\gamma$ , равном 0,005; 0,025; 0,05 см. Поэтому результаты расчетов F можно считать близкими к оценкам сверху.

Характерное расстояние между канлями в облаке брызг можно оценить, исходя из данных об их концентрации (водности) вблизи поверхности раздела; при шторме (  $U_{10} = 20...25$  м/с) средняя водность  $\overline{\alpha}$  на уровне 13 см составляет  $10^{-3} - 10^{-4}$  г/см<sup>3</sup> /14/. Однако непосредственно над областями генерации брызг (барашками и пеной), концентрация должна быть больше:

$$\mathbf{x}_{m} = \overline{\alpha} / S \,, \tag{5}$$

где S – относительная площадь, занятая барашками и пеной. Так при  $U_{0} = 20...25$  м/с, S  $\approx 0, 20$  /4/,  $\alpha_{m} \approx 5 \overline{\alpha} \approx (5 \cdot 10^{-3} ...5 \cdot 10^{-4})$  г/см<sup>3</sup>. Массовая концентрация брызг (водность) численно равна их относительной объемной концентрации  $\alpha$ . Еольшее из полученных значений,  $\alpha_{m} = 5 \cdot 10^{-3}$  г/см<sup>3</sup>, можно считать оценкой максимально возможной объемной концентрации  $\alpha_{max}$ . Средний объем среды, приходящийся на одну каплю, определяется соотношением

$$\overline{U} = 4\pi \overline{r^3} / 3\widetilde{\alpha}, \qquad (6)$$

где  $\tau^3$  – средний куб радиуса брызг; тогда среднее расстояние между центрами калель равно

$$\left(\overline{\upsilon}\right)^{1/3} = \left(4\pi \,\overline{\tau}^3/3\,\widetilde{\alpha}\,\right)^{1/3} \,. \tag{7}$$

Отсюда, в предположении об одинаковых размерах капель, можно получить оценку среднего расстояния 5 между их поверхностями

$$\overline{\mathfrak{Z}} = \left(\overline{U}\right)^{1/3} - \mathcal{L}\left(\overline{\mathfrak{T}}^{3}\right)^{1/3} = \left(\overline{\mathfrak{T}}^{3}\right)^{1/3} \left[ \left(4\pi/3\widetilde{\alpha}\right)^{1/3} - \mathcal{L} \right].$$
(8)

По данным натурных измерений (5/ можно принять  $(\overline{\tau^3}) \approx 3 \cdot 10^{-3}$  см. Тогда, если подставить в (8)  $\alpha \leq \alpha_{max} = 5 \cdot 10^{-3}$ , можно получить оценку  $\overline{\mathfrak{2}} \geq 2, 2 \cdot 10^{-2}$  см. Следовательно, при  $\tau_2 = 0,005$  см, отношение  $\mathfrak{2}/\tau_2$ , являющееся одним из параметров, определяющих значение коэффициентов  $F_i$  в формуле (1), описывается неравенством  $\overline{\mathfrak{2}}/\tau_2 \gtrsim 4$ .

Результаты расчета силы взаимодействия *F* при разноименных зарядах капель приведены в табл.2. При одноименных зарядах взаимодействие оказывается более слабым, значения *F* составляют 0,6-0,8 от приведенных в табл.2; это объясняется наличием индукционных членов в формуле (1) /6/. Расчеты показывают, что при уменьшении отношения  $2/7_{\circ}$  величина *F* растет довольно медленно

Таблица 2

Сила электрического взаимодействия  $F \cdot 10^{11}$  (H)

2/7-	۲		
0,02	1	5	10
I	3,4	7,0	10,0
2	1,8	3,8	6,4
4	0,8	2,2	4,0

Это происходит потому, что относительное уменьшение расстояния между центрами капель,  $\Delta = \mathcal{L}_1 + \mathcal{L}_2 + \mathcal{I}_3$ , происходит медленнее, чем относительное уменьшение величины  $\mathcal{I}_2 - 0$ собенно при  $\mathcal{L}_2 \gg \mathcal{L}_3$ .

Относительную роль вертикально направленной силы взаимодействия f можно оценить, сопоставив ее с вертикальными составляющими действующих на каплю других сил. При  $Z_1 = Z_2 = 0,005$  см, вес капли,  $P = \rho g \times \frac{4}{3}\pi Z^3$  (где  $\rho = 1$  г/см<sup>3</sup> – плотность воды, g = 980 см/с<sup>2</sup>), составляет 5,1·10<sup>-9</sup>H, и следовательно, на 2 порядка превышает силу электрического взаимодействия. Однако во время полета на каплю действует разность силы веса и вертикальной составляющей силы аэродинамического сопротивления. Эта разность равна произведению  $\frac{P}{g} \frac{dW}{dt}$ , где  $\frac{dW}{dt}$  – производная по времени вертикальной составляющей скорости капли. Согласно расчетам элементов полета брызг /1/, характерные значения величины  $\frac{P}{g} \frac{dW}{dt}$  для капель радиусом 0,005 см на бо́льшей части траектории значительно превышают 1,5·10<sup>-10</sup>H. Минимальное значение  $\frac{\rho}{g} \frac{dW}{dt}$ , составляющее приблизительно около 0,6·10<sup>-11</sup>H, наблюдается не более 10<sup>-2</sup> с, т.е. 3% продолжительности полета. Таким образом, в течение 97% времени полета капель, размер которых близок к модальному, силы электрического взаимодействия не могут повлиять на их траекторию и скорость.

Вероятность появления крупных капель в облаке брызг можно считать соответствующей функции распределения /2, 3/

(9)

 $\varphi = \int \left(\frac{\chi}{\chi_m}\right)^2 e^{-2\chi/\chi_m} \frac{d\chi}{\chi_m}$ 

и для капель, размеры которых ограничены интервалом  $5 \leq \frac{\zeta}{\zeta_m} \leq 7.5$ , найти  $\Phi = 0, \%$ . В силу малой вероятности появления крупных капель достаточно рассматривать взаимодействие капель, близких по размеру к модальному, т.е. считать  $\zeta_1/\zeta_2 \simeq 1$ . В этом случае вывод о пренебрежимо малой роли сил электрического взаимодействия в динамике брызг с радиусом  $\zeta \ge 0,005$  см становится еще более определенным.

III

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Ариель Н.З., Бортковский Р.С. Уточненная модель энерго- и массообмена брызг над поверхностью океана при шторме. - В кн.: Тайфун-75. Л.: Гидрометеоиздат, 1978, т.2, с.101-115.

2. Борисенков Е.П., Кузнецов М.А. О параметри зации взаимодействия океана и атмосферы при штормовых условиях погоды применительно к моделям общей циркуляции атмосферы. - Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, 1978, т.14, № 5, с.510-520.

3. Бортковский Р.С. Экспериментальные исследования поля брызг над ветровыми волнами. - Труды ГТО, 1977, вып. 398, с. 35 40.

4. Бортковский Р.С., Кузнецов М.А. Некоторые результаты исследования состояния морской поверхности. - В кн.: Тайфун-75. Л.: Гидрометеоиздат, 1977, т.1, с.90-105.

5. Бортковский Р.С., Тимановский Д.Ф. Нов экспериментальные данные о поле брызг над ветровыми волнами. – Тру. ITO, 1981, вып.454, с.24-30.

6. Красногорская Н.В. Электричество нижних слоев ат мосферы и методы его измерения. - Л.: Гидрометеоиздат, 1972. -323

7. Мейсон Б.Дж. Физика облаков. - Л.: Гидрометеоиздат, 196 542 с.

8. Мучник В.М. Физика грозы. - Л.: Гидрометеоиздат, 1974. 351 с.

9. Процессы переноса вблизи поверхности раздела океан-атмосфера, Р.С.Бортковский, Э.К.Ботнер, С.П.Малевский-Малевич, Л.Ю.Преображенский. – Л.: Гидрометеоиздат, 1974. -239с.

10. Соу С. Гидродинамика многофазных систем. - М.: Мир, 1971 536 с.

II. Уоллис Г. Одномерные двухфазные течения. – М.: Мир, 1972. – 440 с.

- Blanchard D.C. The electrification of the atmosphere by particles from bubbles in the sea. Progress in Oceanogr., 1963, vol.1, p. 73-202.
- 13. Davis M.H. Two charged spherical conductors in a uniform electri field: forces and field strength. Quart. Journ. Mech. Appl. Mathem., 1964, v. 17, N 4, p. 499-511.
- 14. Monahan E.C. Sea spray as a function of low elevation wind speed Journ. Geophys. Res., 1968, v. 73, N 4, p. 1127-1137.

# К ИССЛЕДОВАНИЮ ХАРАКТЕРИСТИК ОПТИКО-АКУСТИЧЕСКОГО ИЗМЕРИТЕЛЯ ЛУЧИСТОГО ПРИТОКА ТЕПЛА В АТМОСФЕРЕ

В литературе неоднократно указывалось на актуальность разработки метода, позволяющего прямо измерять лучистый перенос тепла в атмосфере /3,8,12/. Для решения этой задачи автором был предложен оптикоакустический (ОА) метод и устройство-измеритель лучистого притока тепла (ЛПТ), кратко описанные в /1,2/. В настоящей работе приведены результаты лабораторных исследований и методика проведения экспериментов по определению линейности и угловой характеристики ЛПТ, а также влияния неселективного поглощения на результаты измерения.

Схема экспериментальной установки показана на рис.1. Исследуемый селективный ОА приемник 1 с плоским окном 2 из материала КРС-5 размещался над выходным отверстием 3 нагреваемого полостного черного тела (ЧТ) 4, изготовленного на базе термостата ТС-16. Приемник мог перемещаться на угол до 90° в плоскости, проходящей через ось а-а и перпендикулярной плоскости рисунка. Над зачерненным обтюратором 5 расположена диафрагма 6, изменяющая угловые размеры ЧТ. Смесь СО<sub>2</sub> или СО поступала из баллонов 10 высокого давления через трубки 8 и клапаны 7, и удалялась через трубку 9. Заполнение приемника воз-



## Рис.1. Установка для исследования измерителя ЛПТ

ДУХОМ ОСУЩЕСТВЛЯЛОСЬ ПОД воздействием разрежения, создаваемого побудителем расхода 12, через заборник 13, установленный снаружи помещения. Расход смеси (1-2 см3/с), контролируемый расходомером 11. и длительность продувки (≥20мин) подбирались так, чтобы обеспечить практически полную смену смеси в приемнике с объемом приблизительно 45 см<sup>3</sup>. При заполнении приемника окружающим воздухом влажность его измерялась аспирационным психрометром, расположенным непосредственно у заборника. Описываемая установка располагалась в пос.Воейково, в помещении; при проведении

градуировки окна были открыты для предотвращения увеличения концентрации CO<sub>2</sub> в помещении. Измерения проводились при закрытых клапанах 7. Сигнал на выходе ОА приемника усиливался, синхронно детектировался и регистрировался посредством электроизмерительной схемы 14 /2/. Измерялась также температура воды в термостате, омывающей полость ЧТ, температура вращающегося обтюратора (посредством термосопротивления), а также влажность воздуха между ЧТ и приемником. При измерениях приемник и обтюратор обдувались воздухом с постоянной скоростью.

Для проверки линейности измерителя определялась его цувствительность при значениях температуры ЧТ 46 и 94°С, и диафрагме, открытой полностью или только на 60%. При этом температура приемника и положение его относительно ЧТ не менялись. Максимальное задаваемое значение ЛПТ было существенно увеличено относительно случая, описанного в /2/ и достигало 80°С. Для этого, кроме повышения температуры ЧТ, приемник был заполнен смесью 92% СО в азоте, поглощающей длинноволновую радиацию (вблизи длины волны 4,7 мкм) значительно сильнее, чем воздух или использовавшиеся смеси СО<sub>2</sub>, при идентичности теплофизических характеристик всех перечисленных смесей и воздуха.Как оказалось, при изменении задаваемых значений ЛПТ от 12 до 80°С/ч уменьшение чувствительности измерителя не превосходило 8%, что находится в пределах точности выполненного эксперимента.

Измерение угловой характеристики ОА приемника проводилось по методике, изложенной в  $\mathbb{Z}J$ . Показания измерителя регистрировались при различных углах  $\varphi$  падения модулированной радиации на окно приемника. Измерения показали, что у приемников различной конструкции чувствительность при больших углах падения сильно увеличивалась за счет многократного отражения радиации от боковых стенок. Поэтому для исследуемого приемника была применена коррекция угловой характеристики Для этого малая часть боковой (цилиндрической) поверхности лучеприемной камеры зачернялась. В табл. I приведены значения отношения ( $\propto$ показаний исследуемого ОА приемника при различных значениях  $\varphi$  к показаниям приемника при  $\mathbf{y} = 0$ .

Таблица І

	φ°									
🗙 отн.ед.	0	IO	20	<b>3</b> 0	40	- 50	60 ·	70	75	80
Цо коррек-	1,00	I,00	1,01	1,07	1,22	1,45	1,53	1,70	1,81	2,05
После кор- рекции	1,00	1,00	0,99	0,98	1,00	1,01	1,04	1,06	0,75	0,00

114

Как видно из таблицы, угловая характеристика приемника после коррекции вполне удовлетворительна до значений  $\varphi \approx 70^{\circ}$ . По результатам анализа данных табл.1 и работы /5/, случайная относительная погрешность при измерениях ЛПТ из полусферы приемником после его коррекции не превышает  $\pm 6\%$ .

Одним из возможных источников погрешности может быть неселективное поглощение модулированной радиации стенками и окном камеры приемника, проявляющееся в возникновении ложной составляющей сигнала. Была выполнена экспериментальная оценка этого эффекта. Для этого определяли характер и зависимость показаний измерителя от интегральной функции (ИФ) поглощения газовой смеси в приемнике. Измерения проводились со смесями ( $CO_2 + N_2$ ) с концентрацией  $CO_2$  0,025; 0,038;0,094; 0,50; 0,98%. При этом положение приемника относительно ЧТ, а также значения температуры ЧТ и обторатора не изменялись. Результаты измерений показаны на рис.2. Здесь по оси абсцисс отложены значения

 $A_{co_2}$  – ИФ поглощения CO<sub>2</sub> для длинноволнового диапазона. (Методика расчета  $A_{co_2}$  с использованием результатов /11/ изложена ниже.) По оси ординат отложены показания измерителя U. Как видно из рис.2, зависимость U от  $A_{co_2}$  можно считать линейной и в пределах точности эксперимента экстраполировать в начало координат. Это указывает на то, что значение сигнала обусловлено поглощением радиации практически только газовой смесью в лучеприемной камере.

Описанный в /2/ измеритель ЛПТ градуировался по низкотемпературному ЧТ, при этом приемник заполнялся воздухом с известной влажностью, концентрация CO<sub>2</sub> принималась равной 0,033% в приемнике и в окружающем воздухе, поглощение аэрозоля, попавшего в приемник, полагалось пренебрежимо малым относительно поглощения радиации водя-



Рис.2. Зависимость показаний измерителя ЛПТ от ИФ поглощения смеси CO<sub>2</sub>. ным паром и CO<sub>2</sub>. При градуировке измерителя ЛПТ, имеющего селективный приемник, необходимо учитывать влияние слоя воздуха между ЧТ и приемником, поглощающего излучение ЧТ и излучающего при собственной температуре. Следует отметить, что этот эффект особенно заметно проявляется в тех спектральных диапазонах, где поглощение радиации в лучеприемной камере приемника максимально.

Уравнение, описывающее лучистый теплообмен ОА приемника с ЧТ, обтюратором и слоем воздуха, очень громоздко. Позтому, сделав допущение о равенстве температур обтюратора, воздуха и приемника, это уравнение можно упрощенно представить в виде

$$\Delta E = \left[ 1 - A(m_{47}) \right] A(m_{47}, m_{np}) \left( E_{47} - E_{057} \right), \qquad (1)$$

где  $\Delta E$  – амплитуда изменения плотности потока радиации, поглощенной приемником (кВт/м), A – ИФ поглощения газа для направленной радиации;  $m_{q_T}$ ,  $m_{q_P}$  – эффективная поглощающая масса газа, соответственно, между приемником и ЧТ, и в приемнике;  $E_{q_T}$ ,  $E_{obsr}$  – плотность потока радиации, поступающего на приемнике;  $E_{q_T}$ ,  $E_{obsr}$  – плотность потока радиации, поступающего на приемнике;  $E_{q_T}$ ,  $E_{obsr}$  – плотность потока радиации, поступающего на приемнике, соответственно, от ЧТ и обтюратора при  $m_{q_T}$ = 0 (кВт/м). Первый сомножитель в (1) равен ИФ пропускания слоя  $m_{q_T}$ , второй – равен ИФ поглощения слоя  $m_{np}$  для радиации, прошедшей слой  $m_{q_T}$ . Значения  $A(m_{q_T}, m_{np})$  получены с помощью уравнения

$$A(m_{q\tau}, m_{np}) = A(m_{q\tau} + m_{np}) - A(m_{q\tau}), \qquad (2)$$

где значения A,  $m_{4\tau}$ ,  $m_{np}$  относятся либо к воздуху, либо к CO<sub>2</sub>.

Как показали измерения, температура обтюратора, приемника и воздуха различалась не более чем на 2°С; при этом значение  $[1-A(m_{qq})] \ge 0,96$ . Согласно численным оценкам, дополнительная случайная погрешность градуировки при этих условиях не превышает  $\pm 6\%$ . Если отнести  $\Delta E$  к эффективной глубине лучеприемной камеры и к показанию измерителя  $\mathcal{U}$ , получим постоянную измерителя C, аналогично /2/, в виде  $C = \Delta E/\hbar \approx \mathcal{U}$  кВ $T/(M \cdot B)$ , где  $\hbar$  – геометрическая глубина лучеприемной камеры,  $\mathcal{M}$ ;  $\mathcal{R}$  – безразмерный множитель, учитывающий пропускание окна и эффект многократных отражений от дна и окна камеры.

Для повышения надежности градуировка осуществлялась также по CO<sub>2</sub>, так как для малых масс CO<sub>2</sub> значения ИФ поглощения в интервалах основных полос определены с меньшими погрешностями /6,11/, чем значения ИФ поглощения для малых масс водяного пара /4,7,8,9,10/. Градуировка производилась по смеси 0,094% CO<sub>2</sub> в азоте. Для расчетов использовались данные измерений Еёрча /11/ для пяти спектральных интервалов, перекрывающих области полос поглощения CO<sub>2</sub> вблизи длин волн 4,3 мкм и 15 мкм. По этим данным была рассчитана функция поглощения

 $A_{CO_2}$ , которая интерпретировалась как ИФ поглощения  $CO_2$  в длинновол-новом диалазоне. Расчет проводился по формуле

$$A_{co_2} = \sum_{i=1}^{L-3} \frac{A_i (E_{4T} - E_{05T})_i}{E_{4T} - E_{05T}}, \qquad (3)$$

где значения  $A_i$ ,  $(E_{q\tau} - E_{os\tau})_i$  являются средними для спектрального интервала i.

При градуировке значения A в (2) определялись из полученной согласно (3) зависимости  $A_{co_2}$  от массы  $Co_2$ . Влияние водяного пара, накодящегося между ЧТ и приемником, согласно оценке, пренебрежимо мало в области полосы 15 мкм при малых массах воздуха. При градуировке значения  $m_{qr}$  и  $m_{np}$  составляли, соответственно, для влажного воздуха 2,2·10<sup>-4</sup> и 0,8·10<sup>-4</sup> см ос.в., а для  $Co_2$   $m_{qr} = m_{qp} = 10^{-2}$  атм.см. Результаты градуировок с использованием в (1) различных ИФ поглощения, приведены в табл.2.

Таблица 2

Автор, работа	Смесь	С отн.ед.
Берч /11/	<sup>C0</sup> 2 + <b>N</b> 2	1,00
Нийлиск [7]	воздух	0,90
Брукс /10/	H A	0,84
Шехтер /9/	11	0,79

Из табл.2 видно, что результаты градуировки с использованием различных газовых смесей и различных методик расчета ИФ поглощения вполне удовлетворительно согласуются. Систематическое небольшое занижение постоянной С, определенной по воздуху, относительно постоянной, определенной по CO<sub>2</sub>, можно объяснить, прежде всего, погрешностью эксперимента.

В результате проделанной работы повышена точность градуировки ОА измерителя ЛПТ, проверена линейность измерителя и эффективность корректировки угловой характеристики. Показано, что погрешностью за счет поглощения длинноволновой радиации стенками и окном приемника можно пренебречь.

#### Список литературы

1. Елисеев А.А. Устройство для измерения лучистого притока тепла в атмосфере. Авт.свидетельство № 352151 от 6.3.1970. Еюллетень "Открытия, изобретения, промышленные образцы, товарные знаки, № 28, 1972.

2. Елисеев А.А. Оптико-акустический метод прямого измерения лучистого притока тепла в атмосфере. - Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, т.13, № 10, 1977, с.1018-1024.

3. Кондратьев К.Я. О возможности прямых измерений лучистого притока тепла. - В кн.: Проблемы физики атмосферы № 1, ЛГУ, 1963, с.3-16.

4. Кондратьев К.Я. Актинометрия. - Л.: Гидрометеоиздат, 1965.

5. Кондратьев К.Я., Жвалев В.Ф., Стыро Д.В. Лучистый приток тепла в области спектра 4-40 мкм на различных уровнях в атмосфере. -Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, т.2, № 1, 1966, с.52-63.

6. Москаленко Н.И. Экспериментальные исследования спектральной прозрачности паров  $H_2O$ ,  $CO_2$ ,  $CH_4$ ,  $N_2O$ , CO в условиях искусственной атмосферы. – Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, т.5, 9,1969, с.962–966.

7. Нийлиск Х.Ю., Саммел Л.Э. Интегральная функция пропускания атмосферы для расчетов поля теплового излучения в тропосфере. – В кн. Таблицы радиационных характеристик атмосферы. Тарту, 1969, с.128-180.

8. Фейгельсон Е.М. Лучистый теплообмен и облака. – Л.: Гидрометеоиздат, 1970.

9. Шехтер Ф.Н. 0 методике определения лучистого притока тепла.-Труды ГТО, 1962, вып.127, с.14-25.

 Brooks F.A. Atmospheric radiation and its reflection from the ground. J. of Met., v. 9, N 1, 1952, p. 41-52.

11.Burch D.E., Gryvnak D.A., Williams D. Total absorptance of carbon dioxide in the infrared. Appl. Opt., v. 1, N 6. 1962. 759-765.

12. Funk J.P. Behaviour of freely exposed absorbers in radiation fields.J.Opt. Soc. Am., 50. N 10, 1960.

#### Е.Е.Федорович

## НЕКОТОРЫЕ ОСОВЕННОСТИ ДВУХПАРАМЕТРИЧЕСКИХ МОДЕЛЬНЫХ РЕШЕНИЙ УРАВНЕНИЙ ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ ПРИ РАВНОВЕСНЫХ УСЛОВИЯХ

Двухпараметрическими моделями пограничного слоя атмосферн или моделями с двухпараметрическим замиканием принято называть модели, в которых характеристики поля турбулентности внражаются через два определяющих параметра. Несмотря на некоторую ограниченность двухпараметрического подхода к моделированию турбулентности в пограничном слое, в теоретических исследованиях структуры планетарного пограничного слоя (ППС) такие модели получили достаточно широкое распространение /1/. Более того, будучи примененными поначалу для изучения движений в ППС над однородной подстилающей поверхностью, двухпараметрический подход затем распространился на более сложные движения. С его помощью, например, исследовалось взаимодействие ветра с растительностью /2/, изучалась трансформация потока при изменения динамических и термических свойств подстилающей поверхности /1/, моделировалась структура ППС над орографически неоднородной подстилающей поверхностью /3/.

В зависимости от постановки задачи и вкуса авторов моделей в КЛЧЕСТВЕ ОПРЕДЕЛЯЕМИХ ПАРАМЕТСОВ ЧАМЕ ВСЕГО ВНОИРАЮТСЯ СЛЕДУИМИЕ пары характеристик турбулентности:  $\beta$ ,  $\ell$ ;  $\beta$ ,  $\omega$ ;  $\beta$ ,  $\xi$ , где  $\beta$ ,  $\ell$ ,  $\omega$  - соответственно кинетическая энергия, характерный масштаб и характерная частота турбулентных пульсаций; Е - скорость диссипанны турбулентной энергии в тепло. Для определения каждой из пары характеристик либо записывается специальное диблереницальное уравнение, либо вводится полуэмпирическое ныражение. Наиболее широкое распространение в практике моделирования ШС получило использование в качестве определящих нараметров величин в и с /1,2/. Достаточно попробный аздаляз особенностей способов замыкания такого рода приведен в монография ///. Следует думать, что  $\delta$  .  $\ell$  - замыкание уравнений ШС в силу его нализдности и простоти реализации еще долгое время будет использоваться в моделях пограничного слоя. В связи с'этим сохраняют актуальность исследования особенностей модельных решений уравнений ШІС, получаемых при этом замыкании.

Рассмотрим систему уравнений пограничного слоя для условий однородной подстиланцей поверхности и равновесной стратификации /1,2,4/:

$$\frac{d}{dz}k\frac{du}{dz} + fv = 0 \quad , \tag{1}$$

$$\frac{d}{dz}k\frac{dv}{dz} + f(G-u) = 0 \quad , \tag{2}$$

$$\frac{d}{d\chi} \alpha_g k \frac{d\beta}{d\chi} + k \left[ \left( \frac{du}{d\chi} \right)^2 + \left( \frac{dv}{d\chi} \right)^2 \right] - \varepsilon = 0 , \qquad (3)$$

$$k = c^{1/4} \ell \sqrt{B} \quad , \quad \varepsilon = c \frac{\beta^2}{k} \quad . \tag{4}$$

Здесь U, v - составляющие скорости ветра вдоль осей х и у соответственно, k - коэффициент турбулентного обмена для количества движения, G - скорость геострофического ветра (направление Ох выбрано по направлению G), f - параметр Кориолиса, C и  $\alpha_g$  - безразмерные параметры задачи.

Для замыкания системы (1)-(4) осталось задать способ определения  $\ell$ . Остановимся на трех наиболее распространенных способах /1,2,3/:

$$\ell = -\chi \left( \frac{\beta}{k} \right) / \frac{d}{dz} \left( \frac{\beta}{k} \right) , \qquad (5)$$

$$\ell = \chi \chi / (1 + \chi f \chi / a G) , \qquad (6)$$

$$\ell = -\pi \left(\frac{\beta}{k}\right) / \left[\frac{d}{dz} \left(\frac{\beta}{k}\right) \left(\frac{1}{z} + \pi f z / aG\right)\right]. \tag{7}$$

Кроме того, будем рассматривать априорное выражение, аналогичное (6), но обладающее более ясным физическим смыслом

$$\ell = \chi z \exp\left(-f z/a_{z} G\right). \tag{8}$$

В соотношениях (5)-(8)  $\chi = 0,4$  - постоянная Кармана, d и  $q_4$  - безразмерные параметры задачи. Определение  $\ell$  из (5) и (7) требует постановки условия для  $\ell$  на одной из границ области интегрирования. Обычно это условие ставят на уровне  $\chi = \chi_0$ , полагая  $\ell |_{\chi_0} = \chi \chi_0$ , где  $\chi_0$  - параметр шероховатости подстилающей поверхности. Нижней границей области интегрирования уравнений (1)-(3) является, таким образом, уровень  $\chi_0$ , верхние граничные условия обычно ставят на высоте Н  $\ell 1, 27$ , которую считают высотой пограничного слоя. Условия для компонент скорости и энергии турбулентности чаще всего записывают в следующей форме:

$$\mathcal{U} = 0, \quad \mathcal{U} = 0, \quad \frac{d\mathcal{B}}{d\chi} = 0 \quad \text{при} \quad \mathcal{Z} = \mathcal{Z}_o \quad ; \tag{9}$$

u = G, v = 0,  $\beta = 0$  при  $\mathfrak{T} = H$ . (10)

I20

Численные эксперименты с обсуждаемыми моделями замыкания показали, что другие способы задания верхних граничных условий для u, vи b на определенных из эксперимента уровнях Н (например, обращение в нуль потоков количества движения и энергии турбулентности на высоте Н) практически не сказываются на ходе решения.

Совместный анализ граничных условий (10) и соотношения (6) указывает на имеющее в этом случае место обращение в нуль на высоте Н энергии турбулентных пульсаций достаточно большого характерного масштаба  $\ell_{\mu}$ :

# $\ell_{H} = \chi H / (1 + \chi f H / a G).$

Такое соотношение между  $\beta$  и  $\ell$  при  $\varkappa$ , близких к H, очевидно, не является физически обоснованным. В этом смысле формула (8), сохраняющая характерную для  $\ell$  линейную зависимость от  $\varkappa$  вблизи поверхности земли, даем более правдоподобное соотношение между указанными характеристиками турбулентности в верхней части пограничного слоя.

Для равновесных условий в атмосфере в качестве основных определяющих параметров распределения метеорологических элементов в ШПС, при использовании предположения о возможности исключения из их числа молекулярной вязкости, обычно принимается набор следующих характеристик: С, Z, Z, , f [4]. При решении системы (1)-(4) параметры G, Z, , f являются внешними параметрами задачи. Кроме того, решение модельной задачи зависит от высоты Н и безразмерных констант C ,  $\alpha_g$  , a или  $a_i$  . Источником необходимых для построения моделей данных о G, Zo, H, f, C, X, Xg служат экспериментальные исследования структуры ППС. Следует ожидать, что выбор способа замыкания системы (1)-(4) в какой-то степени должен определять зависимость ее решений от указанных параметров. Обычно такого рода зависимости в моделях исследуются численными методами /1/. Прежде чем перейти к обсуждению результатов численных экспериментов, остановимся на представляющих очевидный интерес качественных оценках влияния некоторых из рассмотренных параметров на решениях системы (1)-(4) с различными способами замыкания.

I2I

Введем в задачу нормировку высот и скоростей. Для масштаба высот L, используем комбинацию параметров f и G : L = G/f; скорости пронормируем на G. Сделав соответствующие подстановки в систему (1)-(4), получим следующую совокупность безразмерных параметров, определяющих ее нормированные решения как функции безразмерной высоты  $Z_n$ :

$$x_{on} = x_o/L = \frac{1}{R_o}, H_n = H/L, c, \sigma_g, \quad (11)$$

где  $R_o$  – число Россби. В зависимости от выбранного способа определения  $\ell$  к параметрам (II) добавляются  $\mathcal H$ ,  $\alpha$  и  $\sigma_1$ .

Остановимся сначала на решениях (I)-(4) с априорными способами задания  $\ell$  по формулам (6) или (8). Безразмерные значения  $\ell_n = \ell/L$ . будут в этих случаях функциями  $\mathfrak{X}_n$ , а также параметров  $\mathfrak{X}$ , *а* или  $a_I$ . При фиксированных значениях  $\mathfrak{X}$ , *а* и  $a_I$   $\ell_n$  становатся универсальными функциями безразмерной высоты  $\mathfrak{X}_n$ . Учитывая независимость  $\ell_n$  от  $H_n$ , можно утверждать, что зависимость безразмерных решений системы (I)-(4) от этого параметра будет ослабевать с ростом  $H_n$ . В этом можно убедиться, подставив экспериментальные данные об H/3/ в (6) или (8) при обычно употребляемых в этих соотношениях значениях  $\mathfrak{a}$  и  $\mathfrak{a}_I$ . При увеличении отношений

 $H_{\mathcal{R}}f/aG$  и  $Hf/a_{I}G$  значения  $\ell$  при  $\mathfrak{X}$ , близких к H, слабо меняются с увеличением высоты, причем  $\ell$  по (8) слабо убывает до нуля, а  $\ell$  по (6) слабо растет, стремясь к величине  $\ell_{\infty} = aG/f$ . Фактическое исключение  $H_{\eta}$  из числа определяющих параметров безразмерных решений системы (1)-(4) обусловит слабую зависимость решений от вариаций G.Это произойдет в силу того, что влияние G проявляется только через параметры  $H_{\eta}$  и  $\mathfrak{Z}_{o\eta}$ , причем изменения  $\mathfrak{X}_{o\eta}$  слабо влияют на решение в характерном интервале вариаций G [1].

В качестве дополнительных особенностей моделей (1)-(4), (6) и (1)-(4), (8) следует ожидать слабую зависимость профилей скорости от вариаций параметра C, отсутствующего в выражениях для  $\ell$ , определяющую роль в которых играют параметры a и  $a_{1}$ .

Характерный масштаб турбулентных пульсаций, определяемый из уравнения (5), будет, в отличие от предыдущего случая, зависеть от всего списка параметров (11). В связи с этим постановка граничных условий в модели (1)-(4), (5) на экспериментально определенных для разных G высотах H должна привести к появлению зависимости нормированных решений от G при фиксированных значениях других параметров задачи. Экспериментальные исследования указывают на существенную зависимость  $H_n$  от G [3].

В отношении замыкания системы (1)-(4) с помощью соотношения (7) требуется сделать одно уточнение. Сравнение результатов численных экспериментов, описание которых приводится ниже, с модельными расчетами других авторов показало, что в ряде источников, например в /1/, приводятся результати, полученные при некорректном интегрировании уравнения (7) при сохранении исходной его формы. Вместо (7) фактически интегрируется уравнение (5), результат решения которого домножается затем на поправочный коэффициент по формуле

 $l = l'(1 + \varkappa f z / \alpha G)^{-1},$  (14)

где  $\ell'$  - результат решения уравнения (5).

Необходимо отметить, что замыкание (14) позволило при соответствующем подборе параметров получить, и это видно из данных /1/, хорошее согласование расчетных профилей с экспериментальными. Зависимость решений системы уравнений ШІС от параметров при замыкании (14) изучена достаточно подробно /1/.

Численные эксперименты со всеми проанализированными выше молелями показали, что непосредственное использование в них экспериментальных данных о значениях параметров, полученных в натурных условиях, приводит лишь к качественному согласованию расчетных и экспериментальных профилей метеорологических элементов. Меняя значения параметров, можно улучшить такое согласование, однако надо учесть. что не все параметры могут с одинаковым основанием быть использованы в качестве подгоночных. Например, вряд ли оправданно варьирование таких параметров как 2 и G. В меньшей степени это относится *z*<sub>o</sub>, *H*, *c*, *x*, *α*<sub>g</sub>. Лишь параметры *α* и *α*, носят явно к подгоночный характер в силу тех функций, которые они выполняют в соотношениях (6)-(8). Кроме того, следует заметить, что варьирование некоторых параметров (например, Ж и de) в разумных пределах практически не сказывается на характере решений системы (1)-(4) при всех использованных способах замыкания. Для параметра с надежные, по мнению авторов монографии (2/, измерения в натурных и лабораторных условиях дают значения в интервале 0.03 - 0.05.

При таких значениях с ни одна из рассмотренных моделей для  $\ell$ не дает хорошего согласования расчетных и экспериментально полученных профилей скорости и характеристик турбулентности, что отчасти может быть обусловлено принятым в моделях постоянством C в пределах всего пограничного слоя. Сопоставимость модели и эксперимента осложняется также использованием в модельных расчетах значений  $\mathfrak{X}_0$ , определенных по данным о приземном ветре (локальная шероховатость), в то время как профиль скорости ветра в пограничном слое формируется под влиянием обширного участка неоднородной, в общем случае, подстилающей поверхности /3,6/. В описывающих ППС уравнениях (1)-(4) и замыкающих соотношениях (5)-(8) эта особенность формирования ППС не находит отражения.

Представленные на рис.1 профили скоростей рассчитаны по модели (1)-(4) с использованием всех обсуждавщихся соотношений для  $\ell$ . Значения параметров  $z_0$ , H, f, G соответствуют содержащимся в /3/ экспериментальным данным:  $\chi_0 = 0,018$  м, H = 1860 м, G = 18,5м/с для  $f = 1,26 \cdot 10^{-4}$  рад/с. Значение параметра С полагалось равным 0,035 /2/, dp = 0,73 /1,2/, X = 0,4. Для профилей И и U - компоприняты следующие обозначения: 1 - с иснент скорости ветра пользованием замыкания (5), 2-(6), 3-(7), 4-(8), 5-(14), 6 - экспериментальные данные из /3/. Параметры а и а, подбирались с учетом наилучшего согласования расчетных профилей с экспериментальными данными. Для кривых, помещенных на рис. $I, q = 0,00027, a_1 = 0,0025$ . С теми же значениями  $z_o$ , f, c,  $\alpha_b$ ,  $\varkappa$ , a и  $a_i$  были рассчитаны профили ветра при G = 7,8 м/с, H = 1100 м и G = 11,8 м/с, H=1400м. При указанных значениях параметров для всех трех пар G и Н характер различий между расчетными и экспериментальными профилями аналогичен различиям в распределении компонент скорости по вертикали, приведенным на рис.1. Численные эксперименты с подбором значений параметров  $\alpha$ , c и H подтвердили возможность добиться лучшего, чем представленные на рис.1, согласования модели с экспериментом, но при этом величины Н изменялись в 1,5-2 раза, а значения С в 7-10 раз по сравнению с экспериментальными данными. Необходимость применения столь искусственных приемов для преодоления различий между теоретическими и экспериментальными данными является одним из свидетельств определенной ограниченности описания процессов в ППС всеми обсуждаемыми моделями.

Профили коэффициентов турбулентного обмена, полученных по моделям (1)-(4), (5)-(8) при G = 18,5 м/с, H = 1860 м приведены на рис.2, обозначения на котором состветствуют обозначениям на рис.1. Дополнительная ось относится к профилю K, полученному с использованием замыкания (5). Подтверждаются описанные в литературе /1,7/ большие абсолютные значения и слишком высокое положение максимума в профиле K, рассчитанном по модели (5). При сравнении данных, приведенных на рис.1 и 2, обращают на себя внимание не очень большие относительные различия в профилях скорости (рис.1) при значительных этносительных различиях в профилях k (рис.2). Значения k, рассчи ганные с использованием соотношений (7) и (8), достаточно хорошо согласуются с экспериментально определенными значениями k, привеценными в /3/.



Puc.I.

I25





Безразмерные профили скорости ветра, рассчитанные для двух пар G и H (G = 7,8 м/с, H = 1100 м и G = 18,5 м/с, H = = 1860 м), представлены на рис.3. Кривые 1,2,3 получены при G = 18,5 м/с, H = 1860 м с йспользованием замыканий (5),(7) и (8), соответственно, 1', 2', 3' – с теми же замыканиями при G = = 7,8 м/с, H = 1100 м. 4 и 4' – экспериментальные данные, приведенные в /3/, полученные соответственно при G = 18,5 м/с и G = = 7,5 м/с. Характер поведения функции  $u_n = u/G$  и  $v_n = v/G$  подтверждает ожидаемую из качественных соображений слабую зависимость



# Рис.З.

ормированных решений от  $\mathcal{G}$  и  $\mathcal{H}$  при замыкании (8). Незначительно эняются с изменением  $\mathcal{G}$  и  $\mathcal{H}$  также нормированные профили скоростей, ассчитанные по модели (1)-(4),(7). При решении системы (1)-(4),(5) эзразмерный профиль  $\ell_n(\mathfrak{X}_n)$  (рис.4), как и ожидалось, существенно ависит от  $\hat{\mathcal{G}}$  и  $\mathcal{H}$ . Профили 1,1', 2,2' на рис.4 обозначени в согветствии с профилями скорости, представленными на рис.3. Кривая - универсальный профиль  $\ell_n$ , полученный по формуле (8). Дополниэльная ссь относится к профилю  $\ell_n$ , рассчитанному по (5). Зависи-





мость безразмерной скорости ветра от G в этом случае, как это видно из рис.3, сильнее проявляется в  $\mathcal{J}$ -компоненте скорости. Различия между  $\mathcal{J}_n$  при разных G увеличиваются с ростом  $\mathcal{Z}_n$ . У решений системы (1)-(4),(5) для  $\mathcal{U}$  и  $\mathcal{J}$ -компонент скорости выявлено также ослабление зависимости от вариаций  $\mathcal{H}_n$  с увеличением значений этого параметра. Пример влияния  $\mathcal{H}_n$  на профили  $\mathcal{U}_n(\mathcal{Z}_n)$  и  $\mathcal{V}_n(\mathcal{Z}_n)$  для G == 18,5 м/с приведен на рис.5. Профиль I соответствует постановке условий (10) на высоте  $\mathcal{H} = 1400$  м, 2 – высоте  $\mathcal{H} = 4860$  м, 3 – вы-



соте H = 3000 м. Увеличение  $H_n$  вызывает аналогичные эффекты в решениях для скоростей, полученных по моделям с замыканиями (6)-(8). Степень такого ослабления определяется в этих моделях соотношением между  $H_n$  и безразмерными параметрами  $\alpha$  и  $\alpha_d$ .

Полученные в результате численного решения задачи профили  $\ell_n(z_n)$  при разных G и H подтверждают результаты проведенного выше качественного анализа замыкающих соотношений (5)-(8) (рис.4). Ослабленная зависимость от  $H_n$  в модели (7) приводит к незначительным изменениям в ирофиле  $\ell_n$  при варьировании G и H. Решение для  $\ell_n$  по этой модели характеризуется вторичным максимумом на профиле  $\ell_n$ , который обусловливает немонотонный характер убывания k в верхней части слоя. Такое поведение k при Z, близких

I29

к Н, не представляется физически обоснованным /1/.

Пример расчета компонент скорости с использованием замыкания (14). приводится на рис.1, а соответствующий профиль k – на рис.2.

Численные эксперименты с указанными выше моделями подтвердили качественные соображения относительно более слабого влияния параметра C на решения системы (1)-(4) с замыканиями (6), (7), (8) по сравнению с решениями (1)-(4), (5). Решения по всем рассмотренным моделям с разными значениями  $\mathbf{x}_0$  качественно согласуются с экспериментальными данными о влиянии  $\mathbf{x}_0$  на профили модуля скорости ветра и его  $\mathcal{U}$  - компоненты. Отмеченное в /3/ увеличение угла поворота ветра от лета к зиме ни одна из рассмотренных моделей не описывает.

В заключение кратко остановимся на методе решения систем уравнений ШС, который использовался в настоящей работе. После приведения исходной системы, замыкающего соотношения или уравнения и граничных условий к безразмерному виду задавались нулевые приближения для **k** и *b* . Итеративный процесс для нахождения новых приближений для k и B строился по аналогии с описанным в монографиях /1/ и /2/. Уравнения движения решались совместно, методом матричной прогонки /4/, уравнение баланса энергии турбулентности также решалось прогонкой. Расчет производных функций k, u, v, b, sначения которых использовались при расчете коэффициентов прогонки и свободных членов разностных уравнений, а также при интегрировании уравнений для  $\ell$  производился с помощью кубических сплайнов (5). Уравнения (5) и (7) решались методом ломаных, невысокая точность которого вызывает, возможно, появление упомянутых выше вторичных максимумов на профилях (, полученных из уравнения (7). Первым узлом на неравномерной сетке по 🕱 являлся уровень Z. Шаг сетки при малых 🕱 увеличивался по закону  $h_{i+4} = \propto h_i$  ( $\alpha > 1$ ). Значение  $\propto$  задавалось внутри программы. Начиная с определенного уровня рост шагов прекращался и все последующие шаги сохраняли неизменную величину, которая определялась автоматически, исходя из заданных объемов массивов и параметров задачи. В отношении решений со всеми использованными схемами замыкания производились оценки устойчивости применяемых методов прогонки.

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Вагер Б.Г., Надежина Е.Д. Пограничный слой атмосферы в условиях горизонтальной неоднородности. - Л.: Гидрометеоиздат, 1979. -136 с.

2. Дубов А.С. и др. Турбулентность в растительном покрове /Дубов А.С., Быкова Л.П., Марунич С.В. – Л.: Гидрометеоиздат, 1978. – 184 г. 3. Орленко Л.Р. Строение планетарного пограничного слоя атмосферы. – Л.: Гидрометеоиздат, 1979.-272 с.

4. Самарский А.А., Николаев Е.С. Методы решения сеточных уравнений. - М.: Наука, 1978. -592 с.

5. Щуп Т. Решение инженерных задач на ЭВМ. - М.: Мир, 1982. -240 с.

- Kaimal J.C., Eversoll R.A. at al. Spectral Characteristics of the Convective Boundary Layer over Uneven Terrain. - J.Atm.Sci., 1982, 39, N 5, 1098-1114.
- 7. Taylor P.A. Model Predictions of Neutrally Stratified Planetary Boundary Layer Flow over Ridges. - Quart.J.R. Met. Soc. (1981). 107, pp. 111-120.

## СОЛЕРЖАНИЕ

	Е.Д. Надежина. Интегральная модель для расчета		
	этолиции характеристик пограничного слоя в условиях устой-		
	чивой стратификации	3	
	🖌 Л.А. И ванова. Использование модели горизонтально-		
	неоднородного пограничного слоя для оценки параметров го-		
	лоледных отложений	14	
	В.В. Симонов. Модель приповерхностного турбулентно-		
	го потока при наличии проницаемых препятствий	22	
	В.В. С и м о н о в. Расчет взаимодействия турбулентного		
	потока с горизонтально-неоднородным растительным покровом	36	
	З.М. У тина. Влияние орошения на метеорологический		
	режим бассейна Волги	48	
	Т.П. Кондратюк. Численное моделирование влияния		
	залива Кара-Богаз-Гол на температуру и влажность погранич-		
	ного слоя атмосферы	54	
	М.Н. Яккер, В.Б. Вальковский. Анализ ста-		
	тистической погрешности градиентных измерений с использова-		
	нием одного датчика	60	
	Б.Н. Егоров, С.П. Малевский – Малевич,		
	В.И. Шишкин. Об энергетическом балансе океанической по-	· · · ·	
	верхности на первом полигоне экспедиции МОНЭКС (зимний)	70	
	А.И. Головин, А.Л. Соболев. Некоторые оценки		ş
	теплового баланса поверхности океана по данным 31 рейса НИС		181
	"Профессор Зубов"	. 86	
	Н.З. Ариель, Л.А. Строкина. К вопросу о кли-		
	матологических характеристиках воздействия ветра на океан	91	
	В.В. С и и о н о в. О расчете козфициентов сопротивления		
	волнистой поверхности	100	
	Р.С. Бортковский. Оценка сил электрического вза-		
	имодействин капель в брызговых облаках нац морем	108	
	А.А.Е и и с е е в. К исследованию характеристик оптико-		
	акустического измерителя лучистого притока тепла в атмосфере	113	
4	🗸 Е.Е. Федорович. Некоторые особенности пвухлара-		
	метрических модельных решений уравнений пограничного слоя		
	при равновесных условиях	119	