

С. С. ЗИЛИТИНКЕВИЧ, член-корреспондент АН СССР А. С. МОНИН

ТЕОРИЯ ПОДОБИЯ ДЛЯ ПОГРАНИЧНОГО СЛОЯ АТМОСФЕРЫ

Для описания атмосферного пограничного слоя (а.п.с.) в математических моделях атмосферы, используемых в задачах прогноза погоды и теории климата, важно уметь параметризовать а.п.с., т. е. выражать его характеристики через внешние параметры. По аналогии с описанием в технической гидродинамике течений в трубах, каналах и пограничных слоях примем следующую гипотезу подобия: характеристики а.п.с. полностью определяются скоростью ветра U на верхней границе слоя, его толщиной h , разностью $\delta\theta = \theta_h - \theta_0$ потенциальных температур на верхней и нижней границах слоя (и аналогичной разностью значений удельной влажности воздуха), шероховатостью подстилающей поверхности z_0 и параметром плавучести $\beta = g/T$ (g — ускорение силы тяжести, T — средняя температура слоя). Этими внешними параметрами будут определяться, в частности, скорость трения u_* и турбулентный поток тепла H на подстилающей поверхности, а потому также масштаб флуктуаций температуры $T_* = -H/(\kappa c_p \rho u_*)$ (c_p и ρ — удельная теплоемкость и плотность воздуха, κ — числовая постоянная Кармана), толщина $L = -c_p \rho u_*^3 / (\kappa \beta H)$ приземного слоя воздуха, угол α поворота ветра в а.п.с. и параметр $\mu = h/L$ термической стратификации а.п.с.

Учитывая специфические особенности а.п.с. (создаваемое силой Кориолиса вращение ветра с высотой z и существенное влияние стратификации), аналогичные технической гидродинамике законы дефекта скорости и температуры в а.п.с. можно записать в виде

$$\frac{U \cos \alpha - u(z)}{u_*} = \psi_u \left(\frac{z}{h}, \mu \right), \quad \frac{U \sin \alpha - v(z)}{u_*} = \psi_v \left(\frac{z}{h}, \mu \right), \quad (1)$$

$$\frac{\theta_h - \theta(z)}{T_*} = \psi_\theta \left(\frac{z}{h}, \mu \right),$$

где u, v — декартовы компоненты скорости ветра, ось абсцисс выбирается по направлению приземного ветра (аналогичный закон дефекта для влажности воздуха мы для краткости не выписываем).

Комбинируя законы дефекта (1) с обычными логарифмическими пристеночными законами для скорости и температуры, как это изложено в работах (¹, ²), для коэффициентов трения $\xi = u_*^2/U^2$ и теплопередачи $\eta = T_*/(\delta\theta)$ и угла α получаем следующие формулы (законы сопротивления и теплообмена):

$$\frac{1}{\xi} = \frac{1}{\kappa} \left\{ \left[\ln \frac{h}{z_0} - B(\mu) \right]^2 + A^2(\mu) \right\}^{1/2}, \quad (2)$$

$$\sin \alpha = -\frac{\xi}{\kappa} A(\mu), \quad \frac{1}{\eta} = \frac{1}{\alpha_0} \left[\ln \frac{h}{z_0} - C(\mu) \right],$$

где $1/\alpha_0$ — числовая постоянная (пристеночное турбулентное число Прандтля), A, B и C — универсальные функции от μ . Значение μ может

быть найдено по h/z_0 и внешнему числу Ричардсона

$$S = \frac{\beta h \delta \theta}{U^2} = \frac{\mu}{\alpha_0} \left[\ln \frac{h}{z_0} - C(\mu) \right] \left\{ \left[\ln \frac{h}{z_0} - B(\mu) \right]^2 + A^2(\mu) \right\}^{-1}. \quad (3)$$

Применим эту теорию подобия прежде всего к стационарному и горизонтально-однородному а.п.с. (называемому экмановским, или э.п.с.), толщина которого определяется совместным действием силы Кориолиса и

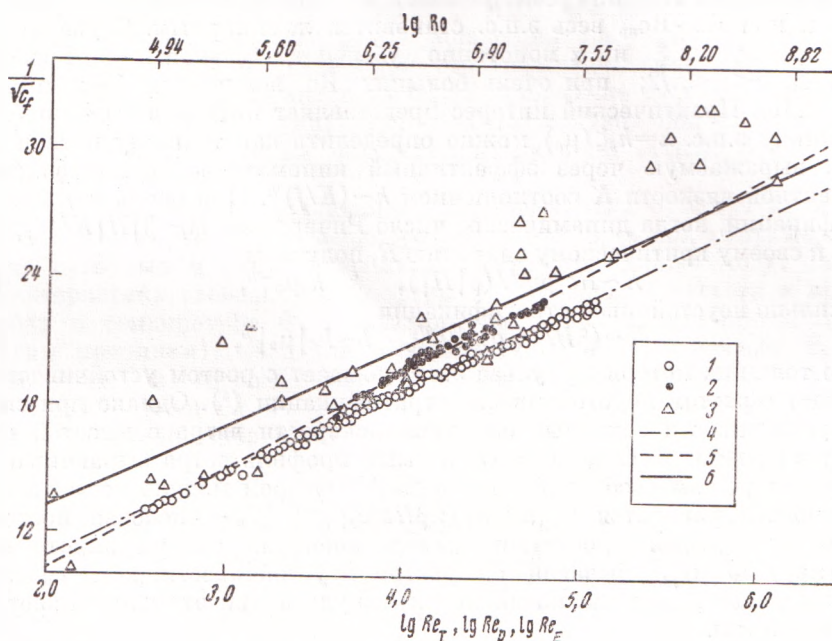


Рис. 1. Сравнение законов сопротивления для различных турбулентных течений. c_f — коэффициент сопротивления; нижняя шкала — числа Рейнольдса $Re_T = ru_*/(\kappa\nu)$, $Re_p = \delta u_*/(\kappa'\nu)$ и $Re_E = h_0 u_*/(\kappa\nu)$ для течений соответственно в трубе (1, 4): в пограничном слое на пластинке (2, 5) и в атмосферном пограничном слое (3, 6), 1—3 — эмпирические, 4—6 — теоретические значения; верхняя шкала — числа Россби Ro ; r — радиус трубы, δ — толщина пограничного слоя, κ' — безразмерная константа, близкая к κ

турбулентной вязкости и может быть представлена в виде $h = h_0 \xi(\mu_0)$, где $h_0 = \kappa u_*/f$ — толщина нейтрально-стратифицированного э.п.с. (f — параметр Кориолиса), а $\mu_0 = h_0/L$. Выделим в формулах (2) вместо h/z_0 величину $h/(\kappa \xi z_0) = \xi Ro$, где $Ro = U/(f z_0)$ — число Россби, и будем рассматривать A , $B - \ln \kappa \xi$ и $C - \ln \kappa \xi$, как функции от μ_0 , которые обозначим $A(\mu_0)$, $B(\mu_0)$ и $C(\mu_0)$. Сводка их эмпирических оценок была приведена в книге (1), после чего появились более детальные данные Кларка (3). Модифицированные указанные образцы формулы (2) определяют зависимость ξ , η и α от Ro и μ_0 . Вместо (3) здесь удобнее использовать внешний параметр стратификации

$$S_0 = \frac{\beta \delta \theta}{f U} = \frac{\mu_0 \xi(Ro, \mu_0)}{\kappa^2 \eta(Ro, \mu_0)}. \quad (4)$$

Введя обычный коэффициент сопротивления $c_f = 2(u_*/U)^2$, внутреннее число Рейнольдса $Re_E = h_0 u_*/\kappa\nu$ и число Рейнольдса шероховатости $m = z_0 u_*/\nu$ (ν — кинематический коэффициент молекулярной вязкости), первую формулу (2) можно записать в виде

$$c_f^{-1/2} = \frac{1}{\kappa \cdot 2^{1/2}} [(\ln Re_E - \ln m - B)^2 + A^2]^{1/2}, \quad (5)$$

аналогичном закону сопротивления для пограничных слоев в технической гидродинамике. Эмпирические данные о функциях $c_f(Re)$ для круглых труб и пограничного слоя у плоской пластинки с гладкими стенками и для э.п.с. приведены на рис. 1 вместе с соответствующими теоретическими кривыми (для э.п.с. — при $A=4$; $B=0,5$; $m=0,1$); рисунок демонстрирует большое сходство законов сопротивления у течений указанных трех типов. Закон сопротивления (5) обеспечивает неотрицательность $c_f(Re, \mu_0)$ лишь при $Ro > Ro_{кр} = (A/\kappa)e^B$ (при $\mu_0=0$ получается $Ro_{кр} \sim 10^2$): с уменьшением Ro толщина э.п.с. убывает, а толщина ν/u_* вязкого подслоя растет, и при $Ro \sim Ro_{кр}$ весь э.п.с. становится ламинарным. С увеличением Ro величины ξ и α монотонно убывают, оставаясь в пределах $0 < \xi \leq \kappa/A$, $0 < \alpha < \pi/2$; при очень больших Ro получается $\xi \sim \kappa/\ln Ro$ и $\alpha \sim -A/\ln Ro$. Практический интерес представляет интервал $10^4 < Ro < 10^{12}$.

Толщину э.п.с. $h = h_0 \xi(\mu_0)$ можно определить как толщину потери импульса, выражаемую через эффективный кинематический коэффициент турбулентной вязкости K соотношением $h \sim (K/f)^{1/2}$. При очень устойчивой стратификации, когда динамическое число Ричардсона $R_i \sim \beta |H| K / (c_p \rho u_*^4)$ близко к своему критическому значению R , получаем

$$K \sim R c_p \rho u_*^4 / (\beta |H|), \quad h \sim h_0 \mu_0^{-1/2}, \quad (6)$$

а при сильно неустойчивой стратификации

$$K \sim (\beta H / (c_p \rho))^{1/2} h^{4/3}, \quad h \sim h_0 |\mu_0|^{1/2}, \quad (7)$$

так что толщина потери импульса э.п.с. убывает с ростом устойчивости и возрастает с ростом неустойчивости стратификации (4). Однако при сильной неустойчивости основные изменения скорости ветра с высотой происходят в приземном слое воздуха, а выше профиль ветра выравнивается и наступает режим свободной конвекции, в котором модуль дефекта вектора скорости равняется $C_u (u_*^2 / \kappa) (\kappa \beta H z / c_p \rho)^{-1/2}$ (C_u — числовая постоянная), и этот дефект достигает малого значения ϵu_* на высоте $h_e = (C_u / (\kappa \epsilon))^{3/2} h_0 / |\mu_0|$, убывающей с ростом неустойчивости, хотя создаваемый конвекцией вертикальный поток импульса при этом проникает на большие высоты.

Рассмотрим асимптотическое поведение входящих в законы сопротивления и теплообмена функций $A(\mu_0)$, $B(\mu_0)$ и $C(\mu_0)$ в слабо неустойчиво стратифицированном э.п.с. с верхней границей в изученном С. С. Зилинским (5) слое конвекции со сдвигом скорости $0,1|L| < z < n|L|$, где n составляет несколько единиц (при этом $|\mu_0| \leq 10$), в котором горизонтальные турбулентные флуктуации скорости получают энергию от среднего течения, а вертикальные — из потенциальной энергии неустойчивой стратификации посредством работы архимедовых сил. В этом слое горизонтальным и вертикальным длинам имеет смысл приписывать разные размерности L_x и L_z , и тогда из определяющих структуру э.п.с. параметров u_* , $H / (c_p \rho)$, β и f невозможно составить никакой безразмерной комбинации и можно составить только одну комбинацию $h_1 = (\beta H / (c_p \rho f^3))^{1/2}$ размерности L_z (при этом $\xi(\mu_0) \sim |\mu_0|^{1/2}$, как и в (7)). Законы дефекта (1) здесь принимают вид

$$U \cos \alpha - u = \frac{u_*^2}{f h_1} \Psi_u \left(\frac{z}{h_1} \right), \quad U \sin \alpha - v = \frac{u_*^2}{f h_1} \Psi_v \left(\frac{z}{h_1} \right), \quad (8)$$

$$\theta_h - \theta = \frac{f^2 h_1}{\beta} \Psi_\theta \left(\frac{z}{h_1} \right).$$

Комбинируя их известными пристеночными законами для неустойчивой стратификации

$$u(z) = \frac{u_*}{\kappa} \left[a_u + C_u \left(\frac{z}{L} \right)^{-1/2} - \ln \frac{z_0}{|L|} \right], \quad v(z) = 0, \quad (9)$$

$$\theta(z) - \theta_0 = T \cdot \left[a_\theta + C_\theta \left(\frac{z}{L} \right)^{-1/2} - \frac{1}{\alpha_0} \ln \frac{z_0}{|L|} \right]$$

при $a_u = 1$ и $\alpha_0 a_0 = 0,1$, неплохо согласующимися с результатами измерений Канзасской экспедиции Бюсингера и др. ⁽⁶⁾, получаем законы сопротивления и теплообмена с промежуточными асимптотиками

$$A \sim a_1 |\mu_0|^{-1/2}, \quad B \sim \ln \frac{|\mu_0|}{\kappa} - b_1 |\mu_0|^{-1/2} - a_u, \quad C \sim \ln \frac{|\mu_0|}{\kappa} - c_1 |\mu_0|^{-1/2} - \alpha_0 a_0, \quad (10)$$

где a_1, b_1, c_1 — числовые постоянные. Если э.п.с. стратифицирован сильно неустойчиво ($|\mu_0| > 10$), то, опуская в (10) слагаемые порядка $|\mu_0|^{-1/2}$, получаем асимптотику свободной конвекции (не зависящую от способа определения h). При устойчивой стратификации способ определения h будет сильно влиять на значение θ_h , так как выше э.п.с. градиент температуры увеличивается (аналогично «слою скачка» под э.п.с. в океане). Полуэмпирическая теория определения функций $A(\mu_0)$, $B(\mu_0)$ и $C(\mu_0)$ изложена в книге ⁽¹⁾.

Характеристики подстилающей поверхности z_0 и θ_0 могут меняться по горизонтали вследствие ее неоднородности и во времени, например, вследствие суточных и синоптических колебаний θ_0 ; также могут меняться характеристики свободной атмосферы — направление, густота и кривизна изобар и температура θ_h (последняя как из-за изменений h , так и по другим причинам). Сведения о вариациях U , θ_0 , z_0 и отчасти, θ_h можно заимствовать из географической и синоптической информации, а для определения толщины h нестационарных и горизонтально-неоднородных а.п.с. можно использовать уравнение

$$\partial h / \partial t + U (\cos \alpha \partial h / \partial x + \sin \alpha \partial h / \partial y) = w, \quad (11)$$

где w — разность скорости вертикальных движений верхней границы а.п.с. и скорости вовлечения или вытекания воздуха, которую можно пытаться определять полуэмпирическими методами ⁽⁷⁾, или например, как типичную величину турбулентных флуктуаций вертикальной скорости $w \sim K/h$ на уровне h . Так, для нестационарного, но горизонтально-однородного а.п.с. с устойчивой или неустойчивой стратификацией, определяя K по формуле (6) или (7), получаем соответственно

$$h^2 - h_s^2 \sim \frac{Rc_p \rho}{\beta} \int_{t_s}^t \frac{u_*^4}{|H|} dt, \quad h^{3/2} - h_s^{3/2} \sim \left(\frac{\beta}{c_p \rho} \right)^{1/2} \int_{t_s}^t H^{1/2} dt. \quad (12)$$

В обоих случаях за время $t - t_s \sim f^{-1}$ правая часть (12) становится по порядку величины равной толщине э.п.с. (6) или (7), т. е. устанавливается режим стационарного э.п.с. Поскольку это время установления сравнимо с полупериодом суточных колебаний, можно ожидать их отклонения от квазистационарности, т. е. некоторого гистерезиса в суточных колебаниях внутренних параметров а.п.с. (который и был обнаружен в полуэмпирическом расчете Б. Г. Вагера и С. С. Зилитинкевича ⁽⁸⁾). Аналогичные (12) результаты получаются для зависимости толщины стационарного, но горизонтально-неоднородного а.п.с. от расстояния по направлению ветра в свободной атмосфере.

Институт океанологии им. П. П. Ширшова
Академии наук СССР
Москва

Поступило
27 XI 1973

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- ¹ С. С. Зилитинкевич, Динамика пограничного слоя атмосферы, 1970. ² S. S. Zilitinkevich, J. W. Deardorff, J. Atmosph. Sci., v. 31 (1974). ³ R. H. Clarke, Quart. J. Roy. Meteorol. Soc., v. 96, № 407, 91 (1970). ⁴ С. С. Зилитинкевич, Физ. атмосферы и океана, т. 8, № 10, 1086 (1972). ⁵ С. С. Зилитинкевич, Там же, т. 8, № 12, 1263 (1971). ⁶ J. A. Businger, J. C. Wyngaard et al., J. Atmosph. Sci., v. 28, 181 (1971). ⁷ J. W. Deardorff, Monthly Weather Rev., v. 100, № 2, 93 (1972). ⁸ Б. Т. Вагер, С. С. Зилитинкевич, Метеорология и гидрология, № 7, 3 (1968).