

В. В. ШУЛЕЙКИН, член-корреспондент Академии Наук СССР

ОСНОВЫ ТЕОРИИ МУССОНОВ

Муссонные потоки, возникающие в зимнее время над теплым морем и холодным материком, могут быть с достаточным приближением определены аналитически, применительно к морю круглой формы, обрамленному со всех сторон материком (или круглому матерiku, обрамленному океаном). В цилиндрической системе координат с осью, проходящей через центр моря, радиальная слагающая скоростей воздуха выражается уравнением:

$$u = U \cdot f(z), \quad (1)$$

где U представляет собой функцию одного лишь радиуса-вектора вида:

$$U = -m \cdot r^\nu \cdot e^{-r}. \quad (2)$$

Для удобства r выражен в безразмерных единицах: единичным отрезком ρ считается $(\nu + 1)$ -ая доля радиуса моря.

В прибрежной полосе U оказывается просто связанным с градиентом давления $\frac{\partial p}{\partial r}$, плотностью воздуха δ и проекцией $\bar{\omega}$ угловой скорости вращения земли ω на вертикаль в данной точке земного шара. Именно:

$$U = \frac{\partial p}{2\delta\bar{\omega}\rho}. \quad (3)$$

Что касается функции $f(z)$ одной лишь высоты над уровнем моря (выражаемой также в безразмерных единицах), то точный вид этой функции будет определен в последующей особой работе⁽³⁾. Пока же, схематизируя строение потоков, можно будет положить:

$$f(z) = \sin az. \quad (4)$$

Константа a связана с так называемой глубиной трения D посредством соотношения: $a = \frac{\pi\rho}{D}$. В свою очередь сама глубина трения по Экману⁽¹⁾ выражается соотношением:

$$D = \pi \sqrt{\frac{\mu}{\delta\bar{\omega}}},$$

где через μ обозначен коэффициент турбулентной вязкости воздуха. Вертикальная слагающая скоростей может быть представлена так:

$$\omega = \frac{m}{a} [(\nu + 1)r^{\nu-1} - r^\nu] e^{-r} (1 - \cos az). \quad (5)$$

Тангенциальная слагающая ν в случае круглого моря (или материка) не имеет никакого значения, ибо все частные производные по азимуту здесь обращаются в нуль. Исходя из (1), (2), (4) и (5), легко найти уравнение семейства линий тока (точнее, их проекций на вертикальную плоскость). Уравнение это будет таково:

$$z = \frac{D}{\pi\rho} \arccos \left(1 - C \frac{e^r}{r^{\nu+1}} \right), \quad (6)$$

где C — параметр семейства линий.

Климатологический градиент атмосферного давления связан с градиентом средней температуры посредством соотношения:

$$\text{grad } p = -\Pi \cdot \text{grad } \bar{\vartheta}, \quad (7)$$

причем

$$\Pi = \frac{p_0}{T_0} \cdot \frac{gH}{RT_0 - gH}. \quad (8)$$

Здесь в свою очередь H обозначает высоту слоя, охваченного муссоном, g — ускорение в поле тяжести, R — газовую постоянную, T_0 — некоторую абсолютную температуру, а p_0 — давление, принимаемые за нормальные. Средняя температура $\bar{\vartheta}$ деятельного слоя воздуха по мере удаления от центра моря меняется по закону:

$$\bar{\vartheta} = \Theta \left[1 - \frac{(\nu \cdot r)!}{\nu!} \right] + \vartheta_\infty. \quad (9)$$

Здесь ϑ_∞ — температура в самой холодной точке материка, а Θ — разность температур воздуха между самой теплой точкой моря и самой холодной точкой материка.

Максимальное значение U_{\max} радиальной скорости оказывается связанным с величиной Π (8) и с величиной Θ :

$$U_{\max} = \frac{\left(\frac{\nu}{e}\right)^\nu}{2\nu!} \cdot \frac{\Pi\Theta}{\delta\omega\rho}. \quad (10)$$

Таким образом величину Θ можно рассматривать как нечто, аналогичное разности потенциалов, обуславливающей собой и движение воздушных масс и потоки тепла.

Вертикальное распределение температур воздуха в прибрежной зоне приблизительно выражается так:

$$\vartheta = \frac{\beta}{a} \left(z - \frac{1}{a} \sin az - 1 \right) + \bar{\vartheta}; \quad (11)$$

более точное выражение найдется тотчас же по уточнении вида функции $f(z)$ в (1). В уравнение (11) неявным образом входит функция U , ибо

$$\frac{\beta}{a} = \frac{2}{\pi} \cdot \frac{\delta\omega \cdot D}{K'\Pi} U^2. \quad (12)$$

Здесь K' обозначает величину, аналогичную температуропроводности и выражаемую в нашей безразмерной системе так:

$$K' = \frac{\rho \cdot k}{c \cdot \delta};$$

попрежнему ρ обозначает единичный отрезок.

Количество тепла Q , переносимого воздушными потоками внутри сектора с центральным углом ϕ за единицу времени, может быть представлено равенством:

$$Q = \frac{3}{\pi^2} \cdot \frac{c \cdot \bar{\omega} \delta^2}{K' \Pi} D^2 \rho^2 \phi \cdot U^3. \quad (13)$$

Количество тепла, отдаваемого атмосфере морем или отнимаемого от атмосферы материком (смотря по значению r), выражается соотношением:

$$dq = \frac{9}{\pi^2} \cdot \frac{c \cdot \bar{\omega} \delta^2}{K' \Pi} D^2 \rho^2 \phi U^2 \cdot \frac{\partial U}{\partial r} \cdot dr, \quad (14)$$

причем это количество тепла отнесено к участку кольцевой полоски шириной в dr , ограниченному с двух сторон радиусами, составляющими между собой попрежнему угол ϕ .

Автоматически удовлетворяется условие, согласно которому количество тепла, отданное морем, должно равняться количеству тепла, поглощенному материком (если исключить эффект потери тепла в межпланетное пространство, элиминируемый в настоящем исследовании).

В самом деле, условие это на основании (14) можно записать так:

$$\int_0^{\infty} d(U^3) = 0. \quad (15)$$

Но (15) соблюдается при любом виде функции U , обращающейся в нуль при $r = 0$ и $r = \infty$.

Хорошо вяжется с непосредственными наблюдениями формула (11). Исключив из записей радиозондов на морских полярных (береговых) станциях эффект потери тепла в межпланетное пространство и сравнив результаты с (11), можно получить указания на путь, по которому должно идти уточнение уравнения (4).

Скорость U , вычисленная на основании (3) по карте климатических изобар для зимних месяцев, совпадает по своему порядку с величинами, непосредственно измеренными на морских полярных станциях.

В природных условиях роль градиента температур, рассмотренного в теории, начинают играть градиенты температурных аномалий. По теоретическим соображениям можно было ожидать полного сходства между картами климатических изобар и, с другой стороны, картами температурных изаномалий⁽²⁾ для тех же самых зимних месяцев. Сопоставление этих двух групп карт показывает действительное сходство между ними, вплоть до деталей.

Вычислив по картам для одной определенной береговой точки градиент давления и градиент температурной аномалии для соответствующих месяцев, можно построить две кривые, соответственно выражающие изменение обеих величин во времени (от месяца к месяцу). Обе кривые оказываются совершенно однотипными и сдвинутыми на 1.5 месяца,

т. е. на одну восьмую периода, как и следовало ожидать, в виду нестационарности процессов в природных условиях.

Сопоставление этих кривых позволяет на основании соотношения, аналогичного (7), вычислить важную величину Π , фигурирующую в теории. Определив же ее, легко по формуле:

$$H = \frac{\Sigma \Pi R T_0^2}{g (p_0 + \Pi T_0)}, \quad (16)$$

вытекающей из (8), вычислить теоретическую высоту деятельного слоя (охваченного муссонными потоками). Вычисленная высота оказывается такого же порядка (2 км), как и определяемая путем непосредственных измерений в природе.

То же числовое значение Π , будучи подставлено в (10), позволяет определить порядок ожидаемой максимальной скорости U_{\max} (радиальной). Что касается величины Θ , входящей в (10), то ее числовое значение определяется непосредственно по картам температурных изомалей.

Сопоставление вычисленной величины U_{\max} с непосредственно измеренной в природе обнаруживает хорошее согласие между ними при значении показателя степени $\nu = 2$ в основных уравнениях.

Количество тепла Φ_2 , проносящегося над каждым погонным сантиметром береговой черты с моря на материк в холодное время года за один месяц, можно выразить так:

$$\Phi_2 = 2.6 \cdot 10^6 \cdot \eta \delta H U \cdot \Delta \vartheta. \quad (17)$$

Здесь $\Delta \vartheta$ обозначает разность температур между верхней и нижней границами деятельного слоя, полученную после элиминирования эффекта потерь тепла в межпланетное пространство. Числовой коэффициент η близок к 0.5.

Подстановка численных значений других величин в (17) дает для Φ_2 порядок 10^{12} , т. е. тот же, какой был мной определен посредством совершенно иного приема,—путем исследования некоторой условной теплопроводности (статистической) воздуха ⁽²⁾.

Институт географии Академии Наук СССР,
Отдел теоретической геофизики.

Поступило
5 V 1937.

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

¹ V. W. Ekman, Ark. Math. Astr. oh Fys., 2, 11 (1905). ² В. В. Шулейкин, ИМЕН, № 8—9, 997 (1935) (серия Физ.-мат.).