

Глава 6. Турбулентность в стратифицированных средах

В большинстве случаев реальные геофизические среды являются стратифицированными. Гидросфере, как правило, свойственна устойчивая стратификация, а атмосфере – неустойчивая. Если стратификация устойчива, то она может существовать продолжительное время, препятствуя развитию турбулентности. Неустойчивая стратификация, напротив, провоцирует развитие турбулентности.

В этой главе будет оценен максимально возможный размер вихрей в устойчиво стратифицированной жидкости (масштаб Ozмидова), описаны основные подходы к описанию турбулентности в стратифицированной среде в рамках подхода Рейнольдса, получен критерий устойчивости стратифицированного сдвигового течения (градиентное число Ричардсона).

6.1. Влияние плотностной стратификации на турбулентность. Масштаб Ozмидова

Будем рассматривать однородную по горизонтали и стратифицированную по вертикали жидкость (газ), находящуюся в поле силы тяжести \vec{g} . Направим ось Oz вертикально вверх, а оси Ox и Oy – горизонтально. Пусть вертикальное распределение плотности жидкости определяется некоторой функцией $\rho(z)$.

В общем случае сжимаемой жидкости устойчивость стратификации по отношению к бесконечно малым вертикальным смещениям частиц

определяется тем, как соотносятся фактический градиент плотности $d\rho/dz$ и адиабатический градиент плотности

$$\left(\frac{d\rho(p(z))}{dz}\right)_s = \left(\frac{d\rho}{dp}\right)_s \frac{dp}{dz} = -\frac{\rho g}{c^2}, \quad (6.1.1)$$

где $c = \sqrt{(dp/d\rho)_s}$ – скорость звука ($dp/dz = -\rho g$ из уравнения гидростатики). Действительно, если частицу жидкости переместить по вертикали на небольшое расстояние dz , то она попадет в слой с иным давлением, и ее плотность изменится. Перемещение на малое расстояние dz происходит достаточно быстро, так что частица не успевает обменяться теплом с окружающей средой. Следовательно, изменение плотности частицы при изменении давления должно соответствовать адиабатическому закону (6.1.1). Сила плавучести, действующая на смещенную частицу, пропорциональна ускорению силы тяжести g , объему частицы V и разнице плотностей окружающей среды и частицы $\Delta\rho$:

$$F_b = gV\Delta\rho = gV\left[\frac{d\rho}{dz} - \left(\frac{d\rho}{dz}\right)_s\right]dz = gV\left[\frac{d\rho}{dz} + \frac{\rho g}{c^2}\right]dz.$$

Из формулы видно, что при условии $d\rho/dz + \rho g/c^2 < 0$ знак силы плавучести противоположен знаку смещения, следовательно, сила плавучести будет стремиться вернуть частицу в исходное положение (устойчивая стратификация). При условии $d\rho/dz + \rho g/c^2 > 0$ знаки силы плавучести и смещения совпадают. В этом случае сила плавучести будет способствовать дальнейшему росту смещения частицы (неустойчивая стратификация).

В рассматриваемом нами приближении несжимаемой жидкости скорость звука стремится к бесконечности, следовательно, в соответствии с формулой (6.1.1), адиабатический градиент стремится к нулю. Критерий

устойчивости упрощается: при $dp/dz < 0$ (легкие слои лежат выше тяжелых слоев) стратификация является устойчивой, а при $dp/dz > 0$ – неустойчивой.

Для устойчиво стратифицированной жидкости из простых энергетических соображений можно определить масштаб турбулентности. Для определенности будем говорить о вихрях с горизонтальными осями, так как именно они способны трансформировать стратификационную структуру. Вихри с вертикальными осями, очевидно, не принимают прямого участия в вертикальном обмене.

Если в устойчиво стратифицированной несжимаемой жидкости, характеризуемой вертикальным распределением плотности $\rho(z)$, некоторая ее частичка объема V смещается в вертикальном направлении на расстояние ζ , то на нее начинает действовать сила плавучести

$$F(\zeta) = gV \frac{d\rho}{dz} \zeta. \quad (6.1.2)$$

В устойчиво стратифицированной жидкости $dp/dz < 0$, следовательно, смещение ζ и сила F всегда имеют разные знаки, т.е. сила плавучести является возвращающей силой.

Оценим работу, которую совершает сила плавучести при перемещении частицы в вертикальном направлении на расстояние z

$$A(z) = \int_0^z F(\zeta) d\zeta = gV \frac{d\rho}{dz} \frac{z^2}{2} \sim gV \frac{d\rho}{dz} z^2. \quad (6.1.3)$$

Полученная величина A имеет отрицательный знак. Это говорит о том, что для перемещения частицы по вертикали следует совершить работу против сил плавучести. Необходимая для этого энергия будет черпаться из кинетической энергии турбулентности. Иными словами, в устойчиво стратифицированной жидкости турбулентность теряет свою энергию на работу против сил плавучести. Причем, в силу того, что каждый вихрь

перемещает частицы жидкости на расстояние, равное своему размеру, энергетические потери растут с увеличением масштаба турбулентности.

Для оценки максимально возможного размера вихря в устойчиво стратифицированной среде приравняем удельную кинетическую энергию турбулентности k и работу против сил плавучести ($-A$), отнесенную к единице массы

$$k = -\frac{A}{V\rho}. \quad (6.1.4)$$

Используя выражения (6.1.3) и (6.1.4), находим

$$k = -\frac{g}{\rho} \frac{d\rho}{dz} z^2 \equiv N^2 z^2, \quad (6.1.5)$$

где $N = \sqrt{-\frac{g}{\rho} \frac{d\rho}{dz}}$ – частота Брента-Вяйсяля (частота плавучести).

Выразив из формулы (6.1.5) величину z , получаем

$$z \equiv L_o = \sqrt{\frac{k}{N^2}}. \quad (6.1.6)$$

Величина L_o именуется **масштабом Озмидова**. Физический смысл этой величины – максимально возможный размер вихрей в устойчиво стратифицированной жидкости.

Иногда для масштаба Озмидова используют формулу, в которую входит не энергия турбулентности, а диссипация турбулентной энергии

$$L_o = \sqrt{\frac{\varepsilon}{N^3}}. \quad (6.1.7)$$

Для перехода от формулы (6.1.6) к формуле (6.1.7) достаточно иметь в виду связь, вытекающую из теории размерности: $\varepsilon \sim kN$.

Устойчивая стратификация всегда способствует более быстрой диссипации кинетической энергии турбулентности. Но в зависимости от масштаба турбулентного движения это влияние может быть различным. На

турбулентность с масштабами $L \ll L_0$, стратификация влияет очень слабо. На турбулентность с масштабами $L \sim L_0$ стратификация оказывает сильное стабилизирующее влияние. И, наконец, турбулентность с масштабами $L > L_0$ не развивается вовсе.

6.2. Уравнение баланса турбулентной энергии с учетом сил плавучести

В этом разделе мы обобщим вывод уравнения баланса кинетической энергии турбулентности на случай, когда на частицы жидкости действует некоторая массовая сила \vec{F} (F_i). Обобщенное уравнение баланса используем для оценки вклада силы плавучести в изменение энергии турбулентности.

Пусть на частицы жидкости действует сила F_i , которая представима как сумма средней величины и пульсации $F_i = \overline{F_i} + F'_i$. Перепишем уравнения Навье-Стокса (4.3.1) и Рейнольдса (4.4.2) с учетом действия этой силы

$$\frac{\partial u_i}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left[u_i u_\alpha + \frac{p}{\rho} \delta_{i\alpha} - \frac{\sigma_{i\alpha}}{\rho} \right] = F_i, \quad (6.2.1)$$

$$\frac{\partial \overline{u_i}}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left[\overline{u_i u_\alpha} + \overline{u'_i u'_\alpha} + \frac{\overline{p}}{\rho} \delta_{i\alpha} - \frac{\overline{\sigma_{i\alpha}}}{\rho} \right] = \overline{F_i}. \quad (6.2.2)$$

Вывод уравнения для компонент тензора Рейнольдса будем основывать на соотношении (см. раздел 4.4)

$$\frac{\partial \overline{u'_i u'_j}}{\partial t} = \frac{\partial \overline{u_i u_j}}{\partial t} - \frac{\partial \overline{u_i} \overline{u_j}}{\partial t} = \overline{\frac{\partial u_i u_j}{\partial t}} - \frac{\partial \overline{u_i} \overline{u_j}}{\partial t}, \quad (6.2.3)$$

на методе Фридмана-Келлера

$$\frac{\partial u_i u_j}{\partial t} = u_j \frac{\partial u_i}{\partial t} + u_i \frac{\partial u_j}{\partial t}, \quad (6.2.4)$$

$$\frac{\partial \overline{u_i u_j}}{\partial t} = \overline{u_j} \frac{\partial \overline{u_i}}{\partial t} + \overline{u_i} \frac{\partial \overline{u_j}}{\partial t} \quad (6.2.5)$$

и на правилах осреднения Рейнольдса (см. раздел 4.1).

Величины $\partial u_i / \partial t$ в (6.2.4) выражаем из уравнения Навье-Стокса (6.2.1), а величины $\partial \overline{u_i} / \partial t$ в (6.2.5) – из уравнения Рейнольдса (6.2.2). Мы здесь, конечно, не будем целиком повторять вывод уравнений, который подробно описан в разделах 4.3 и 4.4. Покажем только те элементы преобразований, которые непосредственно связаны с силой F_i . Все прочие члены уравнений будем обозначать символом «...». С учетом этого обозначения уравнения Навье-Стокса и Рейнольдса принимают следующий вид:

$$\frac{\partial u_i}{\partial t} = F_i + \dots,$$

$$\frac{\partial \overline{u_i}}{\partial t} = \overline{F_i} + \dots$$

Используя формулу (6.2.4) и уравнение Навье Стокса, получаем

$$\frac{\partial u_i u_j}{\partial t} = u_j \left(\frac{\partial u_i}{\partial t} \right) + u_i \left(\frac{\partial u_j}{\partial t} \right) = u_j F_i + u_i F_j + \dots \quad (6.2.6)$$

А из формулы (6.2.5) и уравнения Рейнольдса следует

$$\frac{\partial \overline{u_i u_j}}{\partial t} = \overline{u_j} \left(\frac{\partial \overline{u_i}}{\partial t} \right) + \overline{u_i} \left(\frac{\partial \overline{u_j}}{\partial t} \right) = \overline{u_j F_i} + \overline{u_i F_j} + \dots \quad (6.2.7)$$

Используя схему (6.2.3) и выражения (6.2.6) и (6.2.7), получаем

$$\frac{\partial \overline{u_i' u_j'}}{\partial t} = \overline{\frac{\partial u_i u_j}{\partial t}} - \frac{\partial \overline{u_i u_j}}{\partial t} = \overline{u_j F_i + u_i F_j} - \overline{u_j F_i} - \overline{u_i F_j} + \dots \quad (6.2.8)$$

Преобразуем правую часть формулы (6.2.8) в соответствии с правилами осреднения Рейнольдса.

$$\begin{aligned} \overline{u_j F_i + u_i F_j - \overline{u_j F_i + u_i F_j}} &= \overline{(u_j + u'_j)(F_i + F'_i) + (u_i + u'_i)(F_j + F'_j) - \overline{u_j F_i} - \overline{u_i F_j}} = \\ &= \overline{u_j F_i + u_j F'_i + u'_j F_i + u'_j F'_i + u_i F_j + u_i F'_j + u'_i F_j + u'_i F'_j - \overline{u_j F_i} - \overline{u_i F_j}} = \\ &= \underbrace{\overline{u_j F_i}}_{=0} + \underbrace{\overline{u_j F'_i}}_{=0} + \underbrace{\overline{u'_j F_i}}_{=0} + \underbrace{\overline{u'_j F'_i}}_{=0} + \overline{u'_i F_j} + \overline{u'_i F'_j} = \overline{u'_i F_j} + \overline{u'_i F'_j}. \end{aligned}$$

Видно, что учет действия силы F_i приводит к появлению в правой части уравнения для компонент тензора Рейнольдса (4.4.6) двух дополнительных членов $\overline{\rho u'_j F'_i}$ и $\overline{\rho u'_i F'_j}$

$$\begin{aligned} \frac{\partial \overline{\rho u'_i u'_j}}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left[\overline{\rho u'_i u'_j u'_\alpha} + \overline{\rho u'_i u'_j u'_\alpha} + (\overline{p' u'_i} \delta_{j\alpha} + \overline{p' u'_j} \delta_{i\alpha}) - (\overline{u'_i \sigma'_{j\alpha}} + \overline{u'_j \sigma'_{i\alpha}}) \right] = \\ = p' \left(\frac{\partial u'_i}{\partial x_j} + \frac{\partial u'_j}{\partial x_i} \right) - \left(\overline{\sigma'_{i\alpha}} \frac{\partial u'_j}{\partial x_\alpha} + \overline{\sigma'_{j\alpha}} \frac{\partial u'_i}{\partial x_\alpha} \right) - \left(\overline{\rho u'_i u'_\alpha} \frac{\partial u'_j}{\partial x_\alpha} + \overline{\rho u'_j u'_\alpha} \frac{\partial u'_i}{\partial x_\alpha} \right) + \\ + \overline{\rho u'_j F'_i} + \overline{\rho u'_i F'_j}. \end{aligned} \quad (6.2.9)$$

Далее, действуя по уже обычному сценарию, положим в уравнении (6.2.9) $i = j \equiv \beta$. В итоге приходим к уравнению для средней плотности кинетической энергии пульсационного движения $E_t = \overline{\rho u'_\beta u'_\beta} / 2$ с учетом действия внешних сил.

$$\begin{aligned} \frac{\partial E_t}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left[E_t \overline{u'_\alpha} + \frac{1}{2} \overline{\rho u'_\beta u'_\beta u'_\alpha} + \overline{p' u'_\alpha} - \overline{u'_\beta \sigma'_{\alpha\beta}} \right] = \\ = -\overline{\rho \varepsilon_t} - \overline{\rho u'_\alpha u'_\beta} \frac{\partial \overline{u'_\beta}}{\partial x_\alpha} + \overline{\rho u'_\beta F'_\beta}. \end{aligned} \quad (6.2.10)$$

Последний член в правой части (6.2.10) $\overline{\rho u'_\beta F'_\beta}$ описывает работу силы F_i по изменению кинетической турбулентности.

Пусть в качестве внешней силы выступает сила плавучести (напомним, что ось Oz направлена вертикально вверх, а оси Ox и Oy лежат в горизонтальной плоскости). Тогда вектор силы имеет только одну отличную от нуля компоненту $\vec{F} \equiv (F_1, F_2, F_3) = (0, 0, -\frac{\rho'}{\rho}g)$. Работа силы плавучести на единицу массы в единицу времени определяется следующим выражением:

$$W_p \equiv \overline{u'_\beta F'_\beta} = -\frac{g}{\rho} \overline{w' \rho'}. \quad (6.2.11)$$

Заметим, что в случае устойчивой стратификации положительные пульсации вертикальной скорости соответствуют положительным пульсациям плотности, поэтому величина $\overline{w' \rho'}$ принимает положительные значения. Следовательно, сама величина W_p оказывается отрицательной (действие силы плавучести в устойчиво стратифицированной жидкости приводит к уменьшению кинетической энергии турбулентности). В случае неустойчивой стратификации ситуация обратная ($\overline{w' \rho'} < 0$, но $W_p > 0$): энергии турбулентности увеличивается за счет уменьшения потенциальной энергии стратифицированной жидкости.

Используя гипотезу Буссинеска, введем турбулентный коэффициент обмена массой

$$K_p = -\frac{\overline{w' \rho'}}{\frac{d\rho}{dz}}. \quad (6.2.12)$$

С учетом (6.2.12) формула (6.2.11) может быть записана следующим образом:

$$W_p = \frac{g}{\rho} K_p \frac{d\rho}{dz} = \frac{g}{\rho} \frac{K_T}{\sigma_\rho} \frac{d\rho}{dz}, \quad (6.2.13)$$

где K_T – коэффициент турбулентной вязкости, σ_ρ – новый эмпирический коэффициент (см. раздел 5.9).

Формулу (6.2.13) можно, например, применить в $k-\varepsilon$ модели, добавив в правую часть уравнения (5.9.8) член, описывающий затраты энергии на работу против сил плавучести. Продемонстрируем это на примере установившегося плоскопараллельного горизонтального течения стратифицированной жидкости, характеризуемого профилем скорости $\bar{v} = (\bar{u}(z), 0, 0)$ и профилем плотности $\rho(z)$. Стратификацию будем считать устойчивой: $d\rho/dz < 0$. Уравнение баланса турбулентной энергии (5.9.8) в этом случае приобретает следующий вид:

$$\frac{d}{dz} \left(\left[\nu + \frac{K_T}{\sigma_k} \right] \frac{dk}{dz} \right) + K_T \left(\frac{d\bar{u}}{dz} \right)^2 - \varepsilon + \frac{g}{\rho} \frac{K_T}{\sigma_\rho} \frac{d\rho}{dz} = 0. \quad (6.2.14)$$

Пренебрегая диффузией и диссипацией турбулентной энергии, оставим в уравнении (6.2.14) два главных члена, первый из которых ответственен за генерацию энергии турбулентности сдвиговым течением, а второй – за потери энергии на работу против сил плавучести

$$K_T \left(\frac{d\bar{u}}{dz} \right)^2 + \frac{g}{\rho} \frac{K_T}{\sigma_\rho} \frac{d\rho}{dz} = 0. \quad (6.2.15)$$

Выражая из (6.2.15) коэффициент σ_ρ , получаем

$$\sigma_\rho \equiv Ri = - \frac{g}{\rho} \frac{d\rho}{dz} \bigg/ \left(\frac{d\bar{u}}{dz} \right)^2. \quad (6.2.16)$$

Безразмерная величина, определяемая формулой (6.2.16), именуется **градиентное число Ричардсона**. Эта величина отражает степень устойчивости стратификации к развитию турбулентности в сдвиговом течении.

В стационарном плоскопараллельном потоке со сдвигом скорости турбулентность развивается при условии $Ri < Ri_c = 0.25$. Теоретическому

определению критического значения числа Ричардсона посвящен следующий раздел.

6.3. Задача Майлса об определении критического значения градиентного числа Ричардсона

В этом разделе мы определим критическое значение градиентного числа Ричардсона, следуя классическим работам [Miles, 1961; Howard, 1961].

Будем рассматривать идеальную (невязкую) несжимаемую устойчиво стратифицированную жидкость, текущую в горизонтальном направлении. Задачу рассматриваем в 2D постановке. Ось $0z$ направим вертикально вверх, ось $0x$ – вдоль стационарного сдвигового течения. Пусть распределение плотности $\rho_0(z)$ является устойчивым в отсутствии течения (устойчивая стратификация: $d\rho_0/dz < 0$). Среднее течение будем полагать стационарным. Вектор скорости среднего течения имеет единственную компоненту $U(z)$, которая зависит только от поперечной координаты z .

В такой ситуации невозмущенные поля давления и плотности подчиняются закону гидростатики

$$0 = -\frac{1}{\rho_0} \frac{d\rho_0}{dz} - g. \quad (6.3.1)$$

Как это принято в линейной теории устойчивости, в качестве возмущения выберем волну малой амплитуды $F(z)$, которая описывается формулой

$$\eta(x, z, t) = F(z)e^{ik(x-ct)}. \quad (6.3.2)$$

Волновое число k – действительная величина, но фазовая скорость может быть мнимой $c = c_r + ic_i$. Цель нашего исследования состоит в определении условия, при котором появляется отличная от нуля мнимая часть, – именно в этом случае происходит развитие неустойчивости.

Полный вектор скорости можно представить следующим образом:

$$\vec{v} = (U(z) + u(x, z, t), w(x, z, t)),$$

где $u(x, z, t)$ и $w(x, z, t)$ – малые нестационарные возмущения.

Выберем некоторый уровень z_0 . При прохождении волнового возмущения (6.3.2) плотность на уровне z_0 изменяется на величину

$$\Delta\rho = -\left(\frac{d\rho_0}{dz}\right)_{z_0} \eta, \quad (6.3.3)$$

Знак минус в формуле (6.3.3) возникает в связи с тем, что при положительном возмущении η на уровень z_0 приходит жидкость с уровня $z_0 - \eta$.

Анализ устойчивости будем основывать на уравнениях Эйлера. Сила плавучести, входящая в правую часть вертикальной компоненты уравнения Эйлера определяется формулой (см. раздел 2.6)

$$F_b = -\frac{\Delta\rho}{\rho_0} g.$$

С учетом обозначения, введенного в работе [Miles, 1961]

$$\beta(z) = -\frac{1}{\rho_0} \frac{d\rho_0}{dz},$$

и формулы (6.3.3) получаем следующее выражение для силы плавучести:

$$F_b = \frac{1}{\rho_0} \frac{d\rho_0}{dz} \eta g = -\beta \eta g. \quad (6.3.4)$$

Линеаризуем уравнения Эйлера, имея в виду малость величин η , u , w , Δp и $\Delta\rho$, где $\Delta p = p - p_0$, $\Delta\rho = \rho - \rho_0$ – отклонение давления и

плотности от значений ρ_0 и ρ_0 , соответствующих гидростатическому равновесию.

$$\frac{\partial(U+u)}{\partial t} + (U+u)\frac{\partial(U+u)}{\partial x} + w\frac{\partial(U+u)}{\partial z} = -\frac{1}{\rho_0 + \Delta\rho} \frac{\partial(p_0 + \Delta p)}{\partial x}, \quad (6.3.5)$$

$$\frac{\partial w}{\partial t} + (U+u)\frac{\partial w}{\partial x} + w\frac{\partial w}{\partial z} = -\frac{1}{\rho_0 + \Delta\rho} \frac{\partial(p_0 + \Delta p)}{\partial z} - g \quad (6.3.6)$$

Цепочка элементарных преобразований правой части уравнения (6.3.6) выглядит следующим образом:

$$\begin{aligned} -\frac{1}{\rho_0 + \Delta\rho} \frac{\partial(p_0 + \Delta p)}{\partial z} - g &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{1}{1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0}} \left(\frac{\partial p_0}{\partial z} + \frac{\partial \Delta p}{\partial z} \right) - g = \\ &\approx -\frac{1}{\rho_0} \left(1 - \frac{\Delta\rho}{\rho_0} \right) \left(-g\rho_0 + \frac{\partial \Delta p}{\partial z} \right) - g \approx \left(-\frac{1}{\rho_0} + \frac{\Delta\rho}{\rho_0^2} \right) \left(-g\rho_0 + \frac{\partial \Delta p}{\partial z} \right) - g \approx \\ &\approx -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \Delta p}{\partial z} - \frac{\Delta\rho}{\rho_0} g + \frac{\Delta\rho}{\rho_0^2} \frac{\partial \Delta p}{\partial z} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \Delta p}{\partial z} - \beta\eta g + \frac{\Delta\rho}{\rho_0^2} \frac{\partial \Delta p}{\partial z}. \end{aligned}$$

Далее, учитывая стационарность и однородность по горизонтали среднего течения ($\partial U/\partial t = 0$, $\partial U/\partial x = 0$) и отбрасывая члены квадратичной малости ($u \partial u/\partial x$, $w \partial u/\partial z$ и др.), получаем

$$\rho_0 \left(\frac{\partial u}{\partial t} + U \frac{\partial u}{\partial x} + w \frac{dU}{dz} \right) + \frac{\partial \Delta p}{\partial x} = 0, \quad (6.3.7)$$

$$\rho_0 \left(\frac{\partial w}{\partial t} + U \frac{\partial w}{\partial x} + \beta g \eta \right) + \frac{\partial \Delta p}{\partial z} = 0. \quad (6.3.8)$$

Систему (6.3.7) и (6.3.8) следует дополнить уравнением неразрывности

$$\frac{\partial(U+u)}{\partial x} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0 \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0 \quad (6.3.9)$$

В невозмущенном состоянии плотность частицы жидкости $\rho_0(z_0)$ однозначно связана с уровнем z_0 , на котором эта частица находится. При

прохождении возмущения (6.3.2) вертикальная координата частицы станет $z = z_0 + \eta(x, z_0, t)$. Отсюда следует, что изопикническая поверхность (поверхность равной плотности) описывается уравнением $S(x, z, t) \equiv z_0 - z + \eta(x, z_0, t) = 0$. На этой поверхности действует кинематическое граничное условие $dS/dt = 0$, из которого вытекает формула для определения вертикальной компоненты скорости

$$w = \frac{\partial \eta}{\partial t} + U \frac{\partial \eta}{\partial x}. \quad (6.3.10)$$

Учитывая вид возмущения (6.3.2) из (6.3.10) получаем

$$w = ik\eta(U - c). \quad (6.3.11)$$

Горизонтальная компонента скорости, также как и вертикальная компонента, имеет вид волнового возмущения

$$u \sim e^{ik(x-ct)}, \quad (6.3.12)$$

следовательно, можем записать

$$\frac{\partial u}{\partial x} = iku. \quad (6.3.13)$$

Теперь воспользуемся уравнением неразрывности (6.3.9)

$$\frac{\partial u}{\partial x} = -\frac{\partial w}{\partial z}. \quad (6.3.14)$$

Из (6.3.13) и (6.3.14) с учетом (6.3.11) получаем (нижний индекс «z» здесь и далее обозначает соответствующую частную производную)

$$u = -\frac{1}{ik} \frac{\partial w}{\partial z} = -[\eta(U - c)]_z. \quad (6.3.15)$$

Для дальнейших преобразований нам потребуются следующие две формулы:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + U \frac{\partial u}{\partial x} = ik(U - c)u, \quad (6.3.16)$$

$$\frac{\partial \Delta p}{\partial x} = ik \Delta p \quad (\text{т.к. } \Delta p \sim e^{ik(x-ct)}). \quad (6.3.17)$$

Выполним серию несложных преобразований уравнения (6.3.7) с учетом формул (6.3.15), (6.3.16) и (6.3.17)

$$\begin{aligned}\rho_0(ik(U - c)u + ik\eta(U - c)U_z) + ik\Delta p &= 0, \\ \rho_0(U - c)(-[\eta(U - c)]_z + \eta U_z) + \Delta p &= 0, \\ \rho_0(U - c)(-\eta_z(U - c) - \eta U_z + \eta U_z) + \Delta p &= 0.\end{aligned}$$

В итоге получаем

$$\Delta p = \rho_0(U - c)^2 \eta_z. \quad (6.3.18)$$

Перед преобразованием уравнения (6.3.8) заметим следующую формулу:

$$\frac{\partial w}{\partial t} + U \frac{\partial w}{\partial x} = ik(U - c)w. \quad (6.3.19)$$

С использованием (6.3.19) и (6.3.11) уравнение (6.3.8) приводим к виду

$$\rho_0(-k^2(U - c)^2 \eta + \beta g \eta) + \frac{\partial \Delta p}{\partial z} = 0. \quad (6.3.20)$$

Подставляя в (6.3.20) выражение для давления (6.3.18), приходим к уравнению

$$[\rho_0(U - c)^2 F_z]_z + \rho_0[\beta g - k^2(U - c)^2]F = 0. \quad (6.3.21)$$

Сделав в (6.3.21) замену переменных, предложенную в статье [Howard 1961]

$$W \equiv U - c, \quad (6.3.22)$$

$$G = W^{1/2}F, \quad (6.3.23)$$

получаем следующее итоговое уравнение (индекс «0» у плотности опустим):

$$[\rho W G_z]_z - [0.5(\rho U_z)_z + k^2 \rho W + \rho W^{-1}(0.25 U_z^2 - g\beta)]G = 0. \quad (6.3.24).$$

Уравнение (6.3.24) следует дополнить граничными условиями. На поверхностях, ограничивающих поток $z = z_1, z_2$, должно выполняться

условие непротекания. В этой связи амплитуда волнового возмущения F , а вместе с ней и функция G , на границе должны обращаться в ноль:

$$z = z_1, z_2 : \quad G = G^* = 0.$$

Далее применим подход, близкий к тому, который был использован при доказательстве теоремы Рэля о точке перегиба (см. раздел 2.4). Помножим уравнение (6.3.24) на комплексносопряженную величину G^* и интегрируем его по вертикальной координате от z_1 до z_2 с учетом граничных условий. Последовательно проведем эту операцию с каждым из четырех членов уравнения (6.3.24).

$$\int_{z_1}^{z_2} dz [\rho W G_z]_z G^* = \rho W G_z G^* \Big|_{z_1}^{z_2} - \int_{z_1}^{z_2} dz \rho W |G_z|^2 = - \int_{z_1}^{z_2} dz \rho W |G_z|^2, \quad (6.3.25).$$

$$\int_{z_1}^{z_2} dz 0.5(\rho U_z)_z G G^* = \int_{z_1}^{z_2} dz 0.5(\rho U_z)_z |G|^2, \quad (6.3.26)$$

$$\int_{z_1}^{z_2} dz k^2 \rho W G G^* = \int_{z_1}^{z_2} dz k^2 \rho W |G|^2, \quad (6.3.27)$$

$$\int_{z_1}^{z_2} dz \rho W^{-1} (0.25 U_z^2 - g\beta) G G^* = \int_{z_1}^{z_2} dz \rho W^{-1} (0.25 U_z^2 - g\beta) |G|^2. \quad (6.3.28)$$

В результате интегрирования (6.3.24) получаем

$$\int_{z_1}^{z_2} dz \left(\rho W |G_z|^2 + 0.5(\rho U_z)_z |G|^2 + k^2 \rho W |G|^2 + \rho W^{-1} (0.25 U_z^2 - g\beta) |G|^2 \right) = 0. \quad (6.3.29)$$

В общем случае функции W и G , определяемые формулами (6.3.22) и (6.3.23), являются комплекснозначными (напомним, что фазовая скорость c – комплексная величина). Видно, что только второе слагаемое в подынтегральном выражении (6.3.29) является действительной величиной, все прочие слагаемые представляют собой комплексные величины.

Для выделения из уравнения (6.3.29) мнимой части отбросим второе слагаемое (действительную величину), а последнее слагаемое помножим и разделим на комплексносопряженную величину W^*

$$\int_{z_1}^{z_2} dz \left(\rho W |G_z|^2 + k^2 \rho W |G|^2 + \frac{\rho(0.25U_z^2 - g\beta)|G|^2 W^*}{|W|^2} \right) = 0. \quad (6.3.30)$$

Выделяя мнимую часть в (6.3.30), получаем

$$\int_{z_1}^{z_2} dz \operatorname{Im}(W) \left(\rho |G_z|^2 + k^2 \rho |G|^2 - \frac{\rho(0.25U_z^2 - g\beta)|G|^2}{|W|^2} \right) = 0. \quad (6.3.31)$$

Для существования ненулевой мнимой части $\operatorname{Im}(W)$ необходимо выполнение следующего условия:

$$0.25U_z^2 - g\beta > 0. \quad (6.3.32)$$

Наличие мнимой части $\operatorname{Im}(W)$ означает, что существует ненулевая мнимая часть $\operatorname{Im}(c)$, что эквивалентно неустойчивости – экспоненциальному росту волнового возмущения (6.3.2).

Преобразуя (6.3.32) к традиционному виду, получаем, что для развития турбулентности в сдвиговом стратифицированном течении необходимо выполнения условия

$$Ri = \frac{g\beta}{U_z^2} < 0.25. \quad (6.3.33)$$

Величина $g\beta$ представляет собой квадрат частоты Брента-Вайсяля (частоты плавучести)

$$g\beta = N^2 = -\frac{g}{\rho} \frac{d\rho}{dz}. \quad (6.3.34)$$

С учетом (6.3.34) критерий (6.3.33) можно записать в следующем виде:

$$Ri = \frac{N^2}{U_z^2} < 0.25.$$