

Механика сплошных сред (МСС)

\$ 2.9 Поверхностные гравитационные волны в несжимаемой идеальной жидкости

Надо отметить большое разнообразие волновых движений в жидкостях и газах. Это волны на поверхности жидкости, внутренние волны в океане. Звуковые волны в сжимаемой жидкости – звук. Акусто-гравитационные волны в атмосфере.

Мы будем рассматривать гравитационные волны на поверхности несжимаемой жидкости. Если ровная поверхность жидкости выведена из состояния равновесия, то под действием силы тяжести возмущение стремится вернуться в равновесное состояние и в результате возникнет колебательное движение.

Примеры гравитационных волн: корабельные волны, приливные волны, ветровые волны, цунами от землетрясений, внутренние волны в неоднородной по глубине жидкости .

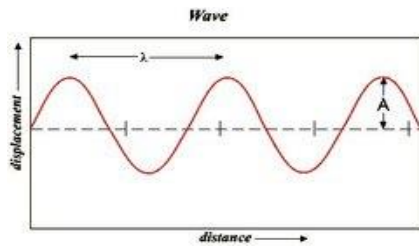
Мы будем рассматривать поверхностные гравитационные волны.

Основные приближения и допущения

1. Жидкость идеальна и несжимаема (нет вязкости и звука) .
2. Жидкость однородна (плотность постоянна)
3. Поверхность жидкости плоская и неограниченная (Земля в данных масштабах плоская)
4. Волны малой амплитуды (уравнения можно линеаризовать)

Волны малой амплитуды – по сравнению с чем?

Рисунок ***a***- амплитуда колебаний волны, ***l*** – ее период



Уравнения Эйлера можно линеаризовать, то есть считать что:

$$\left| \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} \right| \gg |(\vec{v} \nabla) \vec{v}|$$

Произведем оценку. Пусть период колебаний, а V амплитуда волны

$$\left| \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} \right| \propto \frac{V}{\tau} \quad |(\vec{v} \nabla) \vec{v}| \propto \frac{V^2}{l} \quad \tau V \propto a$$

$$\frac{V}{\tau} \gg \frac{V^2}{l} \quad V \ll \frac{l}{\tau} \\ a \ll l$$

То есть амплитуда колебаний много меньше длины волны.

Уравнение Эйлера

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} = -\frac{\nabla p}{\rho_0} - \nabla(gz)$$

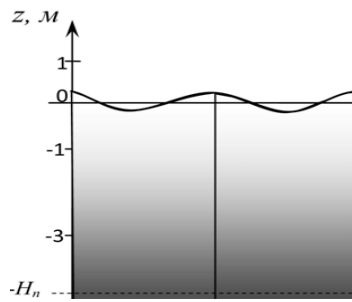
$$\text{div} \vec{v} = 0 \quad \text{rot} \vec{v} = 0 \quad \vec{v} = \text{grad} \phi \\ \Delta \phi = 0$$

То есть волны описываются уравнением Лапласа.

Нет следа от времени, плотности, силы тяжести!

Все это войдет через граничные условия.

Рисунок – ось z вверх.



$$V = V(x, y, t)$$

Введем поверхность $V = V(x, y, t)$ возмущения относительно невозмущенной поверхности $z=0$. Колебательная скорость

$$\vec{v} = \nabla \phi = (\vec{u}, W), \quad \vec{u} = \nabla_{\perp} \phi, \quad W = \frac{\partial \phi}{\partial z}$$

На свободной поверхности давление.

Используем линеаризованное нестационарное уравнение

Бернулли - линеаризованный интеграл Коши

$$\nabla \left[\frac{\partial \phi}{\partial t} + \frac{p}{\rho_0} + gz \right] = 0$$

На поверхности жидкости

$$r_0 \frac{\partial V}{\partial t} + r_0 g V = -p_0|_{z=V}$$

Постоянное давление можно убрать переопределяя потенциал

(добавляя к нему независящую от координат величину $p_0 t / r_0$ $p_0 t / r_0$)

$$\frac{\partial \phi}{\partial t} + g \zeta = 0|_{z=\zeta}$$

Колебания малы – можно заменить граничные условия к плоскости $z=0$, кроме того

$$v_z = \frac{d\zeta}{dt} = \frac{\partial \zeta}{\partial t} + (v_z \nabla) \zeta \approx \frac{\partial \zeta}{\partial t} \quad v_z = \frac{\partial \phi}{\partial t}$$

Продифференцировав граничные условия по времени получаем

$$\frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} + g \frac{\partial \phi}{\partial z} = 0 \Big|_{z=0}$$

Второе граничное условие – непротекания на дне $z=-H$

$$v_z = \frac{\partial \phi}{\partial z} = 0 \Big|_{z=-H}$$

Итак. Имеем уравнение Лапласа и два граничных условия : на поверхности и дне

$$\Delta j = 0 \quad \frac{\partial^2 j}{\partial t^2} + g \frac{\partial j}{\partial z} = 0 \Big|_{z=0} \quad v_z = \frac{\partial j}{\partial z} = 0 \Big|_{z=-H}$$

Если волны идут в однородном полупространстве то в качестве второго граничного условия берем что

$$j \Big|_{z \rightarrow \infty} = 0$$

Будем искать решение в виде плоской неоднородной волны распространяющейся по оси x

$$j(x, y, z, t) = F(z) \exp\{i(kx - \omega t)\}$$

где ω циклическая частота, k – волновой вектор, $\lambda = 2\pi/k$ – длина волны.

Подставляя это решение в уравнение Лапласа получаем

$$\frac{d^2\Phi}{dz^2} - k^2\Phi = 0$$

$$v_z = \frac{\partial\phi}{\partial z} = 0 \big|_{z=-H}$$

Решение этого уравнения экспоненты либо гиперболические функции

$$\Phi(z) = A \operatorname{ch}[k(z+H)]$$

Учтем граничное условие на поверхности жидкости

$$\frac{\eta^2 j}{\eta t^2} + g \frac{\eta j}{\eta z} = 0 \big|_{z=0}$$

Найдем соответствующие производные

$$\frac{\eta j}{\eta z} = k A \operatorname{sh}[k(z+H)] \exp\{i(kx - \omega t)\}$$

$$\frac{\eta^2 j}{\eta t^2} = -\omega^2 A \operatorname{ch}[k(z+H)] \exp\{i(kx - \omega t)\}$$

В результате получим дисперсионное уравнение, связывающее частоту и волновой вектор

$$\omega^2 = gkh(kH)$$

Что обозначает дисперсионное уравнение? Если задали если задали

возмущение длиной волны $\lambda = 2\pi/k$, то оно будет колебаться с частотой ω .

У нас есть два характерных параметра: глубина бассейна H и длина

волны $\lambda = 2\pi/k$ Свойства гиперболического тангенса

$$\operatorname{th} x = \frac{e^x - e^{-x}}{e^x + e^{-x}} = \begin{cases} x & x \ll 1 \\ 1 & x \gg 1 \end{cases}$$

1) Волны на мелкой воде – волны без дисперсии (цунами в океане)

$$kH \ll 1 \quad H/\lambda \ll 1$$

$$\omega^2 = gHk^2 \quad \omega = \pm \sqrt{gH}k$$

2) Волны на глубокой воде – волны с дисперсией (рябь в луже)

$$kH \gg 1 \quad H/\lambda \gg 1$$

$$\omega^2 = gk \quad \omega = \pm \sqrt{gk}$$

Фазовая и групповые скорости гравитационной поверхностной волны

Фазовая скорость – скорость распространения поверхности постоянной фазы

$$v_{ph} = \frac{\omega}{k} = \sqrt{gH} \sqrt{\frac{thkH}{kH}}$$

Групповая скорость – скорость распространения огибающей волнового пакета

$$v_{gr} = \frac{\partial \omega}{\partial k} = \frac{v_{ph}}{2} \left(1 + \frac{kH}{thkH} - kHthkH \right)$$

Предельные случаи

1) Волны на мелкой воде – волны без дисперсии (цунами в океане)

$$kH \ll 1 \quad H / \lambda \ll 1 \quad \omega = \sqrt{gH} k$$

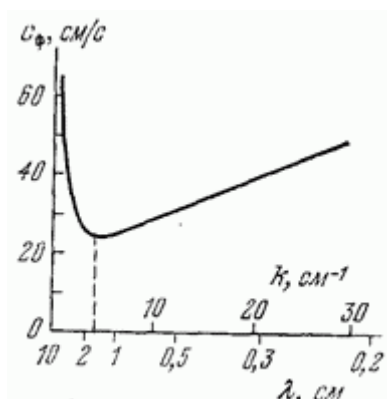
$$v_{ph} = v_{gr} = \sqrt{gH}$$

2) Волны на глубокой воде – волны с дисперсией

$$kH \gg 1 \quad H / \lambda \gg 1 \quad \omega = \sqrt{gk}$$

$$v_{ph} = \frac{\omega}{k} = \sqrt{\frac{g}{k}}, \quad v_{gr} = \frac{\partial \omega}{\partial k} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k}} = \frac{1}{2} v_{ph}$$

График (фазовая и групповая скорость от волнового числа) ПОСТРОЮ ПОТОМ СВОЙ



Движение частиц в жидкости. Потенциал, горизонтальная вертикальная скорости частиц и их смещение на некоторой глубине

$$\phi = Ach[k(z+H)]\exp\{i(kx - \omega t)\}$$

$$v_x = \frac{\partial \phi}{\partial x} = ikAch[k(z+H)]\exp\{i(kx - \omega t)\}$$

$$v_z = \frac{\partial \phi}{\partial z} = kAsh[k(z+H)]\exp\{i(kx - \omega t)\}$$

$$\frac{d\zeta}{dt} = v_x \quad \frac{d\eta}{dt} = v_z$$

$$\zeta = \frac{v_x}{-i\omega} = -\frac{kA}{\omega}ch[k(z+H)]\exp\{i(kx - \omega t)\}$$

$$\eta = \frac{v_z}{-i\omega} = \frac{i k A}{\omega}sh[k(z+H)]\exp\{i(kx - \omega t)\}$$

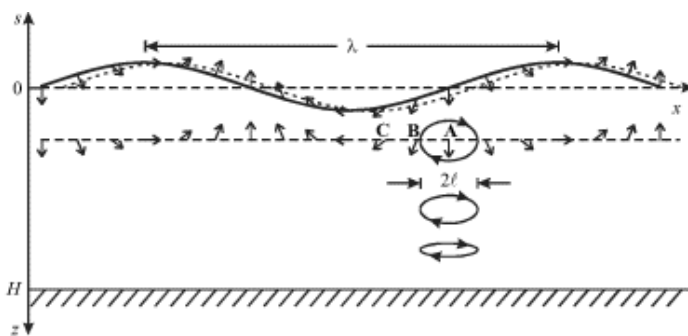
Определим константу A из условия равенства амплитуды колебаний частицы амплитуде волны на поверхности. Выделим затем реальную часть

$$a = \eta|_{z=0} = \frac{i k A}{\omega}shkH$$

$$\zeta = -\frac{a}{shkH}ch[k(z+H)]\sin(kx - \omega t)$$

$$\eta = \frac{a}{shkH}sh[k(z+H)]\cos(kx - \omega t)$$

Траектории частиц эллипсы----



-рисунок эллипс вытянуты по горизонтали

$$\frac{\zeta^2}{a_\zeta^2} + \frac{\eta^2}{a_\eta^2} = 1$$

$$a_\zeta = \frac{ach[k(z+H)]}{shkH}$$

$$a_\eta = \frac{ash[k(z+H)]}{shkH}$$

$$\frac{a_\eta}{a_\zeta} = th[k(z+H)]$$

1) Волны на мелкой воде – волны без дисперсии (цунами в океане)

$$kH \ll 1 \quad H / \lambda \ll 1$$

$$a_\zeta = \frac{ach[k(z+H)]}{shkH} \approx \frac{a}{kH}, \quad a_\zeta \gg a$$

$$a_\eta = \frac{ash[k(z+H)]}{shkH} \approx a(1 + \frac{z}{H}) \quad z=0, \quad a_\eta = a, \quad z=-H, a_\eta = 0$$

$$a_\zeta \gg a_\eta$$

Частицы двигаются по сильно вытянутым траекториям, горизонтальная скорость много больше вертикальной

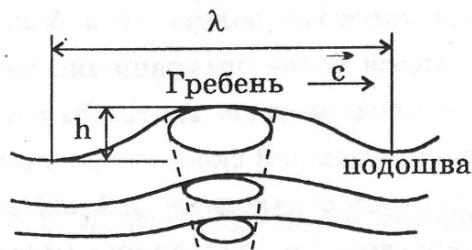


Рис.6.1.1. Траектории движения частиц жидкости в воде.

2) Волны на глубокой воде – волны с дисперсией

$$kH \gg 1 \quad H/\lambda \gg 1$$

$$a_{\zeta} = \frac{ach^{[k(z+H)]}}{shkH} = a \frac{e^{k(z+H)} + e^{-k(z+H)}}{e^{kH} + e^{-kH}} \approx a \frac{e^{k(z+H)}}{e^{kH}} = ae^{kz}$$

$$a_{\zeta} = a_{\eta} = ae^{kz}, \quad z < 0$$

Траектории окружность и быстро спадает с глубиной

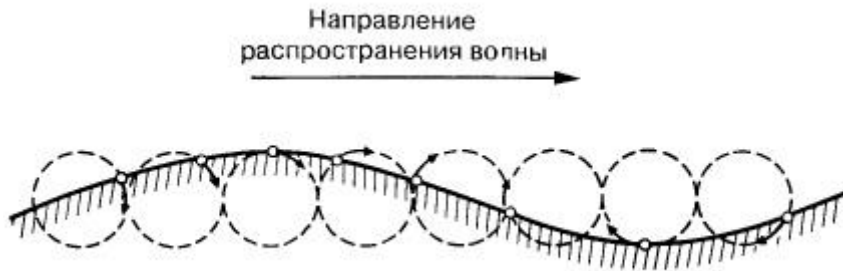
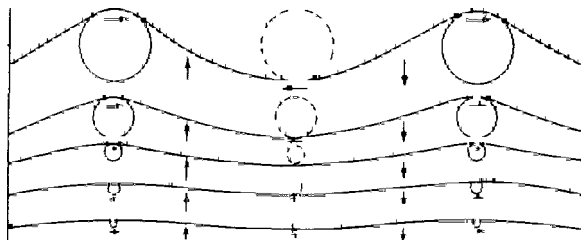


Рис. 44



$$kH \gg 1 \quad \frac{2\rho H}{l} \gg \frac{6H}{l} \gg 1$$

$$z = -l$$

$$a_v = a_h = ae^{-2\rho} = \frac{a}{e^{2\rho}} \gg \frac{a}{511}$$

$$a = 5m \quad l = 10m \quad a(-10m) = 0,01m = 1cm!$$

Краткий вывод

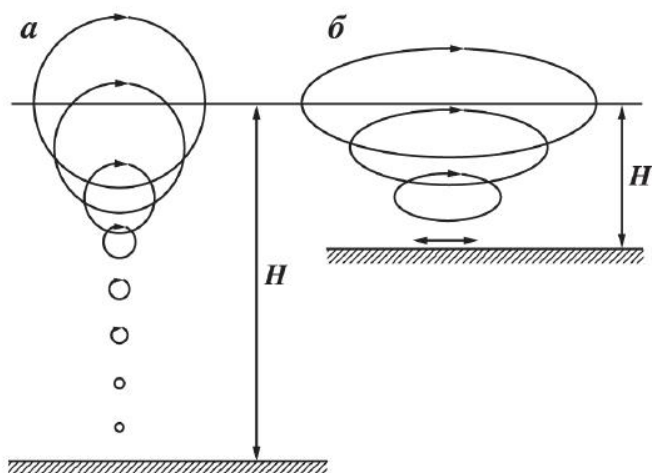
1 Длинные волны - без дисперсии, траектории продолговатые эллипсы

$$v_{ph} = v_{gr} = \sqrt{gH}$$

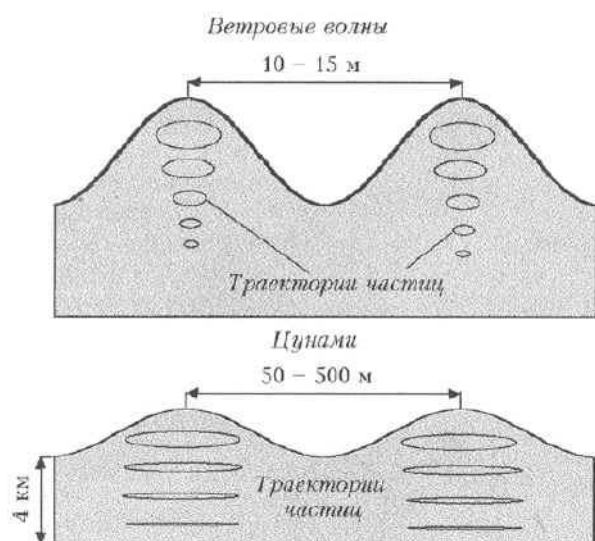
2. Короткие волны – с дисперсией траектории окружности

$$v_{ph} = \frac{\omega}{k} = \sqrt{\frac{g}{k}}, \quad v_{gr} = \frac{\partial \omega}{\partial k} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k}} = \frac{1}{2} v_{ph}$$

Траектории



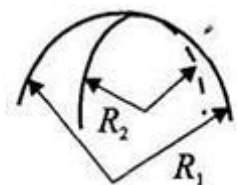
Примеры



Гравитационно-капиллярные волны

Учет поверхностного натяжения – давление под искривленной поверхностью неравно атмосферному. Учитывать нужно для достаточно коротких волн.

Добавочное давление формула Лапласа – **рисунок** (искривленная поверхность, два главных радиуса кривизны)



$$\delta P_s = \alpha \left(\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} \right) = \alpha \frac{1}{R} = -\alpha \nabla \left(\frac{\nabla \zeta}{\sqrt{1 + (\nabla \zeta)^2}} \right)$$

Оценка градиента и приближенная формула для избыточного давления

$$\nabla \zeta \propto \frac{a}{\lambda} \ll 1, \quad \delta P_s = \alpha \Delta \zeta$$

С учетом этого дополнительного давления граничное условие на поверхности жидкости из интеграла Коши можно записать как
учитывать малость возмущений

$$r_0 \frac{\partial j}{\partial t} + r_0 g V + p_0|_{z=V} + d p_s = 0$$

$$\frac{\partial j}{\partial t} + g V - \frac{a}{r_0} \Delta V = 0|_{z=0}$$

Учитываем что смещения малы, рассмотрим одномерные волны и продифференцируем уравнение по времени

$$\frac{\partial \zeta}{\partial t} \approx v_z, \quad v_z = \frac{\partial \phi}{\partial z}$$

$$\frac{\partial^2 \phi}{\partial t^2} + g \frac{\partial \phi}{\partial z} \zeta - \frac{\alpha}{\rho_0} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \frac{\partial \phi}{\partial z} = 0|_{z=0}$$

Далее стандартный путь

Уравнение Лапласа, граничные условия на дне и поверхности

$$\phi(x, y, z, t) = \Phi(z) \exp\{i(kx - \omega t)\}$$

И получаем дисперсионное уравнение с учетом того что капиллярные эффекты существенны только для коротких волн

$$\omega^2 = (gk + \gamma k^3) h(kH), \quad \gamma = \frac{\alpha}{\rho_0}$$

$$\omega^2 = (gk + \gamma k^3), \quad kH \gg 1$$

Фазовая скорость. Граничная длина волны

$$v_{ph}^2 = \frac{\omega^2}{k^2} = \frac{g}{k} + \gamma k$$

$$\frac{dv_{ph}}{dk} = 0, \quad \gamma \approx 73 \text{ cm}^3 / \text{c}^2$$

$$k_0 = \sqrt{\frac{g}{\gamma}}, \quad \lambda_0 = 2\pi \sqrt{\frac{\gamma}{g}} \approx 1,7 \text{ cm}, \quad f_0 \approx 13,5 \text{ Hz} \quad v_{ph, \min} \approx 23 \text{ cm} / \text{c}$$

Групповая скорость

$$v_{gr} = \frac{d\omega}{dk} = \frac{v_{ph}}{2} \frac{k_0^2 + 3k^2}{k_0^2 + k^2}$$

Резюме

Гравитационные волн и капиллярные волны

$$\omega^2 = (gk + \gamma k^3) h(kH),$$

1 Капиллярные волны

$$k \gg k_0, \quad v_{ph} = \sqrt{\gamma k}, \quad v_{gr} = \frac{3}{2} v_{ph}$$

2 Гравитационные короткие волны

$$k_0 \gg k \gg 1/H \quad v_{ph} = \sqrt{\frac{g}{k}}, \quad v_{gr} = \frac{1}{2} v_{ph}$$

3 Гравитационные длинные волны

$$k \ll 1/H, \quad v_{ph} = \sqrt{gH}, \quad v_{gr} = v_{ph}$$

Графики НАДО РИСОВАТЬ

Дисперсионное уравнение

Фазовая скорость

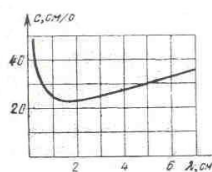
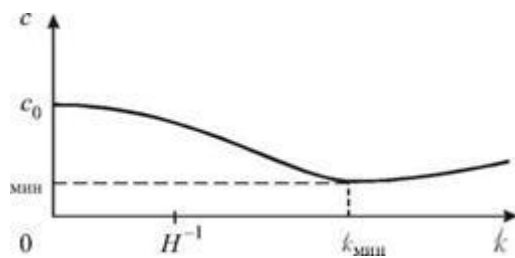


Рис. 1. Зависимость скорости капиллярно-гравитационных волн от длины волны.

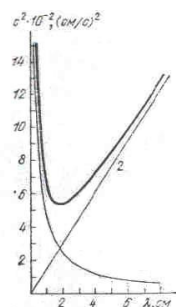


Рис. 2. Зависимость c^2 от λ . 1 — вклад сил поверхностного натяжения, 2 — вклад гравитационных сил.

В заключение – инверсная ситуация, плотная жидкость наверху ($g=-g$).
 Выливается ли вода из стакана если к нему приложить лист бумаги.
 Является ли это состоянием равновесия? Область устойчивости при
 больших волновых числах (малых длинах волн). Флакон духов и
 встряхивание с ускорением a .

$$\omega^2 = (-gk + gk^3) = k(-g + gk^2), \quad \omega = \sqrt{k(gk^2 - g)}$$

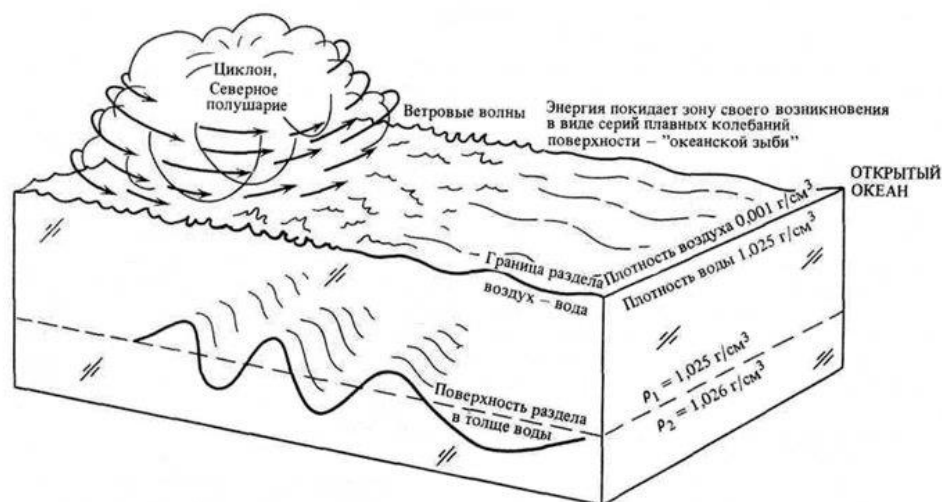
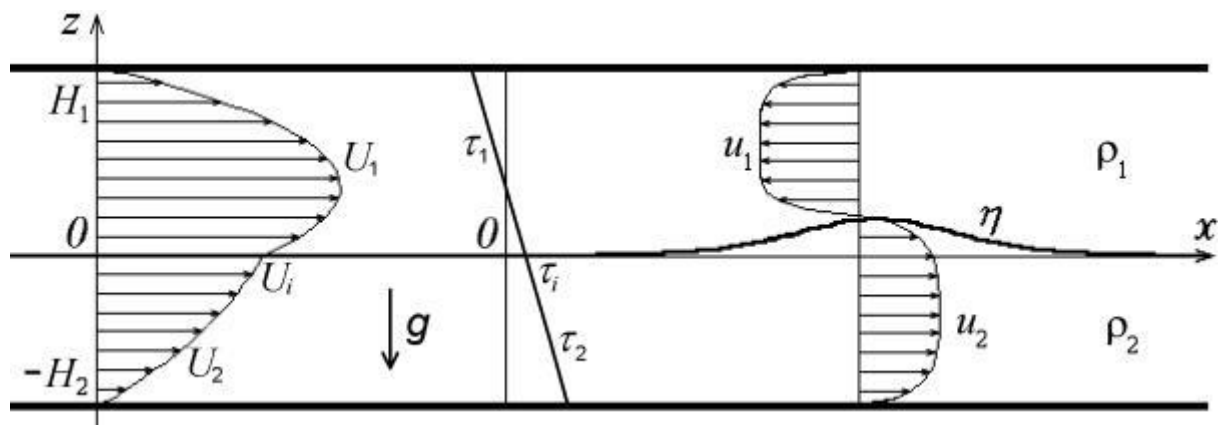
$$k_* = \sqrt{\frac{g}{g}} \quad k_a = \sqrt{\frac{g+a}{g}} > k_*$$

Внутренние волны

Внутренние волны в двухслойной жидкости. Устойчивая стратификация

$$\rho_2 > \rho_1, \quad \rho_2 > \rho_1$$

Рисунок – двухслойная модель. Ось z вверх



Смещение границы $\eta(x, t)$. Вверху и внизу уравнение Лапласа, и на бесконечности потенциал стремится к нулю.

$$\begin{aligned} D j_1 = 0, \quad j_1 = A e^{-kz} e^{i(kx - \omega t)}, \quad z > 0 \quad D j_1 = 0, \quad j_1 = A e^{-kz} e^{i(kx - \omega t)}, \quad z > 0 \\ D j_2 = 0, \quad j_2 = A e^{kz} e^{i(kx - \omega t)}, \quad z < 0 \quad D j_2 = 0, \quad j_2 = B e^{kz} e^{i(kx - \omega t)}, \quad z < 0 \end{aligned}$$

Нужно связать A и B. Кинематическое условие нормальная компоненте скорости на границе непрерывна.

$$v_z = \frac{\partial \phi_1}{\partial z} = \frac{\partial \phi_2}{\partial z} = \frac{\partial \zeta}{\partial t}, \quad B = -A$$

Второе условие – равенство давлений на границу. Из нестационарного уравнения Бернулли (интеграла Коши) имеем

$$\begin{aligned} p_1 &= -\rho_1 g \zeta - \rho_1 \frac{\partial \phi_1}{\partial z} \\ p_2 &= -\rho_2 g \zeta - \rho_2 \frac{\partial \phi_2}{\partial z} \\ \zeta &= \frac{1}{g(\rho_2 - \rho_1)} \left(\rho_1 \frac{\partial \phi_1}{\partial z} - \rho_2 \frac{\partial \phi_2}{\partial z} \right) \end{aligned}$$

Используем $B = -A$ и определение скорости через потенциал

$$\frac{\partial \zeta}{\partial t} = \frac{\partial \phi_1}{\partial z} = \frac{\partial \phi_2}{\partial z}$$

Получаем дисперсионное уравнение для внутренних волн

$$\begin{aligned} g(\rho_2 - \rho_1)k &= \omega^2(\rho_2 + \rho_1) \\ \omega &= \sqrt{kg \left(\frac{\rho_2 - \rho_1}{\rho_2 + \rho_1} \right)}, \quad g' = g \left(\frac{\rho_2 - \rho_1}{\rho_2 + \rho_1} \right) \end{aligned}$$

В океане

$$\begin{aligned} \Delta \rho &= \rho_2 - \rho_1 \ll \rho \\ \omega &= \sqrt{kg \frac{\Delta \rho}{2\rho}}, \quad \Delta \rho / \rho \approx 10^{-2} \end{aligned}$$

Очень медленные волны

Явление мертвой воды Фрам Нансен

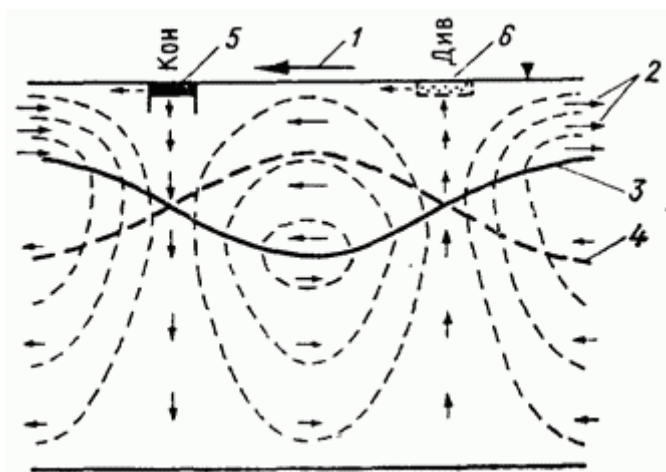
В 1893 г. знаменитый норвежский полярник Фритьоф Нансен, совершавший плавание по арктическим водам, столкнулся со странным явлением. Вот что записал он в отчете: «Мы почти не двигались с места (...) и будто тащили всю воду за собой. Что мы ни делали, — круто поворачивали, лавировали, описыв

али полный круг и пр., — все напрасно. Лишь только машина переставала работать, судно тотчас же останавливалось, точно схваченное чем-то за корму».

Это явление исследователь назвал «мертвая вода», и он же дал ему первое объяснение. Приведем еще одну цитату из книги Нансена «"Фрам" в полярном море»: «Своеобразное явление — эта мертвая вода. (...) Встречается оно, по-видимому, лишь там, где слой пресной или сильно распресненной воды лежит поверх соленой морской воды. Впрочем, чтобы «попасться», как попался «Фрам», нужно еще одно совпадение: толщина верхнего пресного слоя должна примерно равняться толщине судна. Тогда на малом ходу его винт будет расходовать почти всю свою энергию не на движение вперед, а на создание внутренних волн на границе двух слоев воды — корабль почти замирает на месте, при этом сами волны с корабля незаметны. Вода остается спокойной, просто некая сила не дает двигаться вперед.

Внутренние волны в стратифицированной жидкости.

Стратифицированная несжимаемая жидкость $r = r_0(z)$. Ось z вверх



Внутренняя волна в стратифицированном водоеме. 1 — направление движения волны; 2 — траектории волновых движений; 3, 4 — профили волны в различные фазы; 5 — вероятное место размещения зоны

конвергенции (Кон); 6 — вероятное место размещения
зоны дивергенции (Див).

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \nabla) \vec{v} = -\frac{\nabla p}{\rho} - \nabla(gz)$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div}(\rho \vec{v}) = 0$$

Состояние равновесия

$$\frac{dp_0}{dz} = -g\rho_0(z)$$

Линеаризация уравнений

$$\frac{\nabla p}{\rho} = \frac{\nabla p_0 + \nabla p'}{\rho_0 +}$$

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \nabla) \vec{v} = -\frac{\nabla p}{\rho} - \nabla(gz)$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div}(\rho \vec{v}) = 0$$

Состояние равновесия

$$\frac{dp_0}{dz} = -gr_0(z)$$

Нужно еще одно уравнение

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div}(\rho \vec{v}) = 0$$

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \text{div}(\vec{v}) = 0$$

Несжимаемая жидкость

$$\frac{d\rho}{dt} + \rho \text{div}(\vec{v}) = 0$$

$$\frac{d\rho}{dt} = 0$$

$$\text{div}(\vec{v}) = 0$$

$$\frac{d\rho}{dt} = \frac{\partial \rho}{\partial t} + (\vec{v} \nabla) \rho = 0$$

$$\frac{\partial \rho'}{\partial t} + v_z \frac{d\rho_0}{dz} = 0$$

Возникает частота Брента-Вяйсаля

$$N^2 = -\frac{g}{\rho_0} \frac{d\rho_0}{dz}$$

$$\frac{\partial \rho'}{\partial t} - \rho_0 \frac{N^2}{g} v_z = 0$$

Замкнутая система уравнений. Приближение Буссинеска – не слишком сильная стратификация. Можно свести к одному уравнению. Частный случай = экспоненциальная атмосфера

$$N^2 = -\frac{g}{\rho_0} \frac{d\rho_0}{dz} = \text{const} \quad \rho_0(z) = \rho_0 e^{-z/H} \quad N^2 = gH$$

Дисперсионное уравнение

$$v_z = A \exp(-i\omega t + ik_x x + ik_z z)$$

$$\omega^2 k^2 = N^2 k_x^2$$

$$\omega = \frac{N k_x}{k} = N \sin \theta$$

Свойства внутренних волн

а) волны только с частотой $\omega < N$

б) зависимость направления распространения от частоты

$\omega \rightarrow N$ вектор направлен горизонтально

$\omega \rightarrow N (\omega \ll N)$ вектор направлен вертикально

в) Групповая скорость перпендикулярна фазовой

рисунок

