

Волны в атмосфере

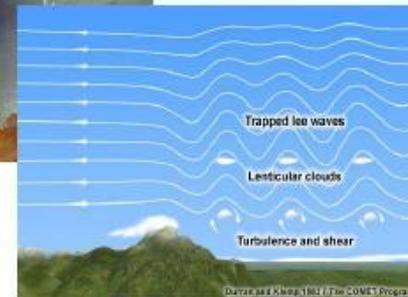
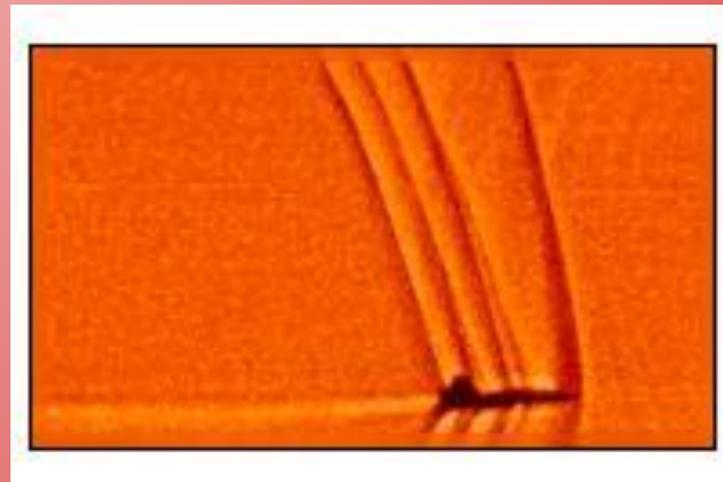


Типы атмосферных волн в зависимости от природы возвращающей силы (фактора)

- *Звуковые-сжимаемость (температура)*
- *Гравитационные — пловучесть (стратификации плотности)*
- *Инерционные – сила Кориолиса (угловая скорость земли)*
- *Волны Россби – изменение силы Кориолиса с широтой (радиус Земли)*

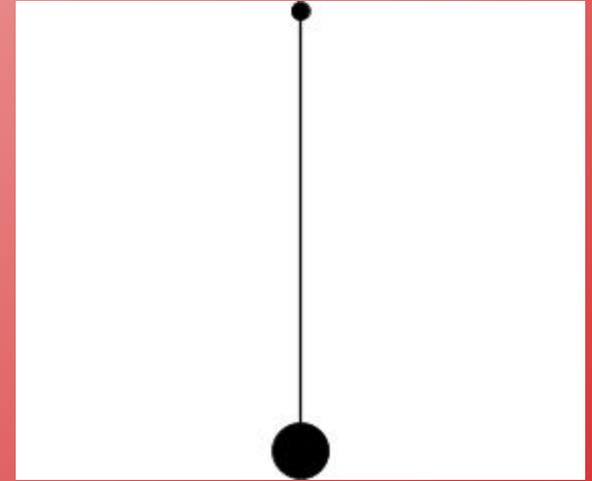
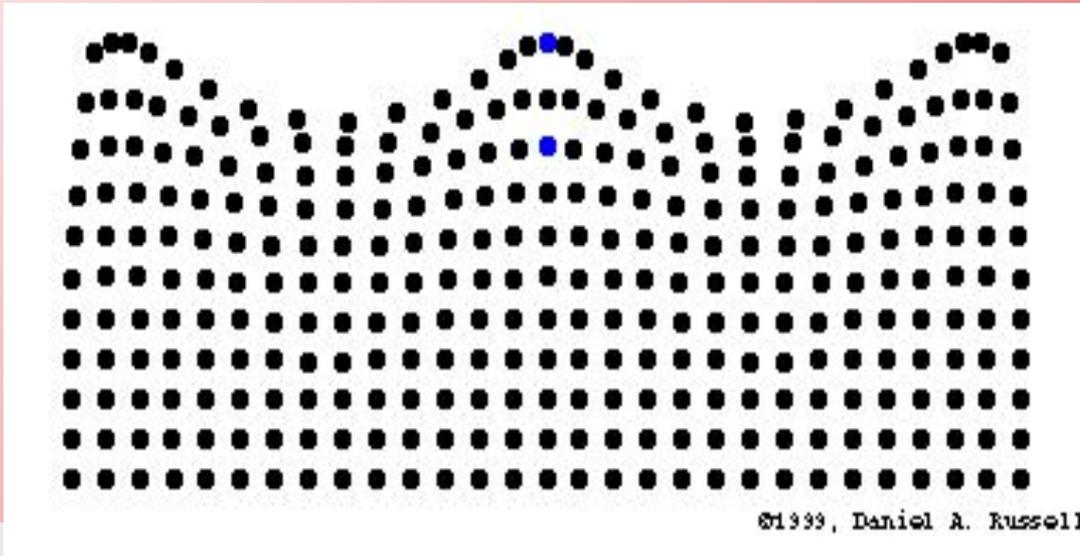


По природе образования- звуковые, ударные, гравитационные (поверхностные и внутренние)



Напоминалка из физики:

Чем волны отличаются от колебаний? – Связями между частицами!



$$z(t, x) = A \sin(\omega t - kx + \varphi) \quad x(t) = A \cos(\omega t + \varphi)$$

КОМПЛЕКСНАЯ ФОРМА С ЧАСТОТОЙ И ВОЛНОВЫМ ЧИСЛОМ

$$z(t, x) = \text{Im} \left[A \exp(i(kx - \omega t + \varphi)) \right] \quad x(t) = \text{Re} \left\{ A e^{i(\omega t + \varphi)} \right\}$$

Для нас волны – это частные решения уравнений динамики атмосферы

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + v \frac{\partial u}{\partial y} + w \frac{\partial u}{\partial z} - l \cdot v + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p}{\partial x} = 0$$

$$\frac{\partial v}{\partial t} + u \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} + w \frac{\partial v}{\partial z} + l \cdot u + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p}{\partial y} = 0$$

$$\frac{\partial p}{\partial z} + g \rho = 0$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + u \frac{\partial \rho}{\partial x} + v \frac{\partial \rho}{\partial y} + w \frac{\partial \rho}{\partial z} + \rho \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) = 0$$



Для упрощения анализа используют приближение политропности атмосферы:

$$\left. \begin{aligned} \frac{p}{p_0} &= \left(\frac{T}{T_0} \right)^{\frac{g}{R\gamma}} \\ \frac{p}{p_0} &= \frac{\rho T}{\rho_0 T_0} \end{aligned} \right\} \Rightarrow \frac{p}{p_0} = \left(\frac{\rho}{\rho_0} \right)^{\kappa} \left\{ \begin{aligned} \kappa &= \frac{g}{(g - R\gamma)} \end{aligned} \right. \Rightarrow \boxed{\frac{1}{p} \frac{dp}{dt} = \frac{\kappa}{\rho} \frac{d\rho}{dt}}$$

Линеаризация – основной прием получения волновых уравнений

Разложение переменных
На основное состояние и
Малое возмущение

$$u = \bar{u} + u', \quad \rho = \bar{\rho} + \rho', \quad p = \bar{p} + p'$$

причем $\frac{\partial \bar{u}}{\partial s} = \frac{\partial \bar{p}}{\partial s} = \frac{\partial \bar{\rho}}{\partial s} = 0$ при $s = t, x$

и $|u'| \ll |\bar{u}|, |p'| \ll |\bar{p}|, |\rho'| \ll |\bar{\rho}|$

Смысл линеаризации:

$$(100 + 1) \cdot (333 + 2) \cong 100 \cdot 333 + 100 \cdot 2 + 333 \cdot 1 + \cancel{1 \cdot 2}$$

$$(\bar{u} + u') \cdot (\bar{p} + p') \cong \bar{u} \cdot \bar{p} + \bar{u} \cdot p' + \bar{p} u' + \cancel{u' p'}$$

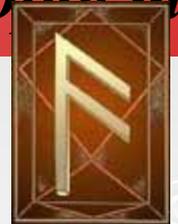


Пример применения:

$$u \frac{\partial p}{\partial x} = (\bar{u} + u') \frac{\partial \bar{p} + p'}{\partial x} = \underbrace{\bar{u} \frac{\partial \bar{p}}{\partial x}}_{=0} + u' \frac{\partial \bar{p}}{\partial x} + \bar{u} \frac{\partial p'}{\partial x} + \cancel{u' \frac{\partial p'}{\partial x}}$$

Методика анализа волновых явлений

1. *Вывести модель волнового процесса*
2. *Выбрать вид решения (уравнение элементарной волны)*
3. *Подставить (2) в (1) и получить дисперсионное соотношение*
4. *Решить (3) и получить формулу фазовой скорости*
5. *Выяснить есть ли дисперсия у среды распространения волн (зависит ли фазовая скорость от волнового числа)*
6. *Вычислить групповую скорость*



Звуковая волна - упругая **продольная** волна, представляющая собой зоны сжатия и разряжения упругой среды (воздуха), передающаяся на расстояние с течением времени.

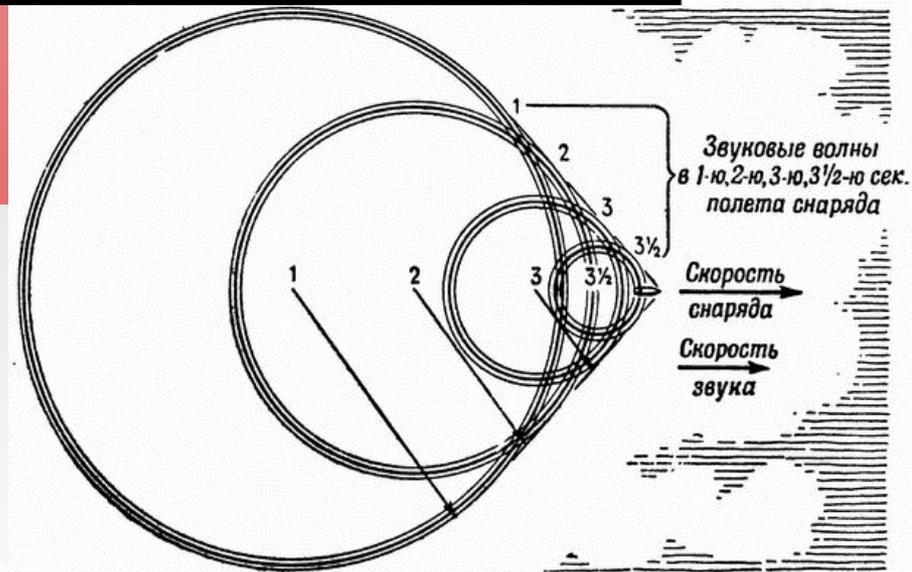
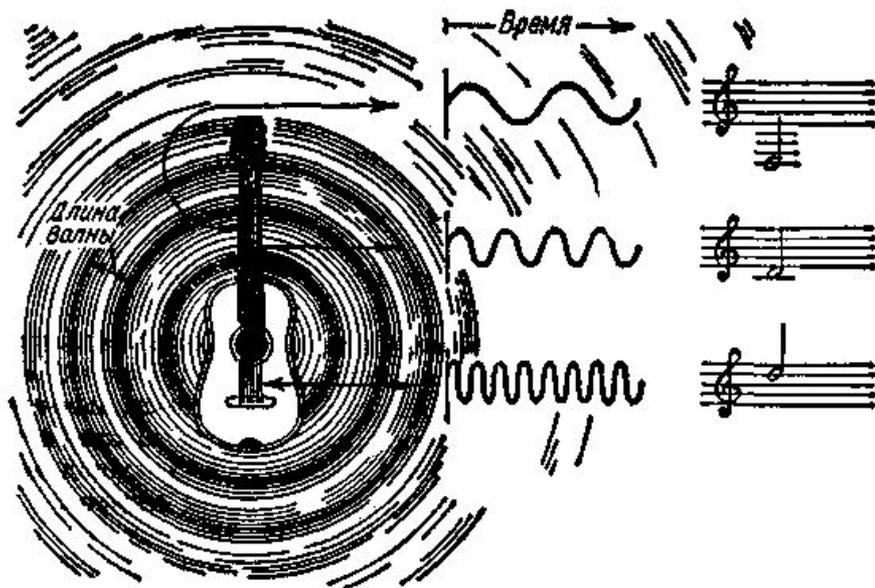
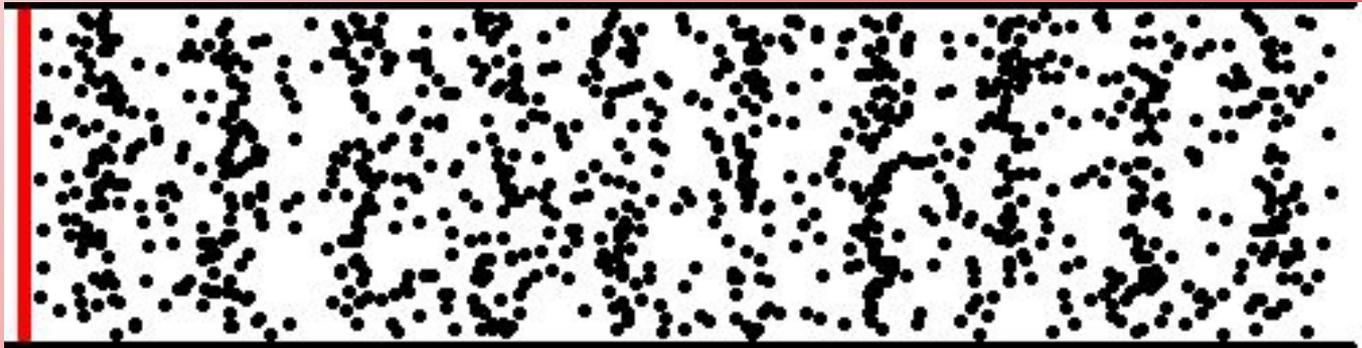


Рис. 142. Распространение звуковых волн, порожденных в воздухе снарядом,двигающимся быстрее звука

Звуковые волны – продольные.

При их анализе можно полагать, что все переменные зависят только от t и одной координаты $-x$

Исходная система:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p}{\partial x} = 0 \quad \frac{\partial p}{\partial t} + u \frac{\partial p}{\partial x} + \kappa p \frac{\partial u}{\partial x} = 0$$

Линеаризация:

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial \bar{u} + u'}{\partial t} + (\bar{u} + u') \frac{\partial \bar{u} + u'}{\partial x} + \frac{1}{\rho + p'} \cdot \frac{\partial \bar{p} + p'}{\partial x} &= 0 \\ \frac{\partial \bar{p} + p'}{\partial t} + (\bar{u} + u') \frac{\partial \bar{p} + p'}{\partial x} + \kappa (\bar{p} + p') \frac{\partial \bar{u} + u'}{\partial x} &= 0 \end{aligned} \right\} \Rightarrow \begin{aligned} \frac{\partial u'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial u'}{\partial x} + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p'}{\partial x} &= 0 \\ \frac{\partial p'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial p'}{\partial x} + \kappa \bar{p} \frac{\partial u'}{\partial x} &= 0 \end{aligned}$$

Приведение к виду волнового уравнения:

$$\left. \begin{aligned} \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) u' + \frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p'}{\partial x} &= 0 \\ \kappa \bar{p} \frac{\partial u'}{\partial x} + \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) p' &= 0 \end{aligned} \right\} \Rightarrow \begin{aligned} \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) u' &= -\frac{1}{\rho} \cdot \frac{\partial p'}{\partial x} \\ \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) p' &= -\kappa \bar{p} \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) u' \end{aligned}$$

$$\boxed{\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) p' = \frac{\kappa \bar{p}}{\rho} \frac{\partial^2 p'}{\partial x^2}}$$

Порядок решения волнового уравнения

(на примере звуковых волн):

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) p' = \frac{\bar{\kappa} \bar{p}}{\rho} \frac{\partial^2 p'}{\partial x^2} \text{ ищем решение в виде волны } \boxed{p'(x,t) = Ae^{i\alpha(x-ct)}}$$

$$\frac{\partial p'(x,t)}{\partial x} = i\alpha p'(x,t) \quad \frac{\partial^2 p'(x,t)}{\partial x^2} = (i\alpha)^2 p'(x,t) = -\alpha^2 p'$$

$$\frac{\partial p'}{\partial t} = -i\alpha p' \quad \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) p' = i\alpha(\bar{u} - c) p'$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) p' = [i\alpha(\bar{u} - c)]^2 p' = -\alpha^2(\bar{u} - c)^2 p'$$

подставив в исходное, получим $\cancel{\alpha^2}(\bar{u} - c)^2 p' = \cancel{\alpha^2} \left(\frac{\bar{\kappa} \bar{p}}{\rho}\right) p'$

видно, что выбранное выражение будет частным решением уравнения при

откуда $\boxed{c = \bar{u} \pm \sqrt{\frac{\bar{\kappa} \bar{p}}{\rho}} = \bar{u} \pm \sqrt{\bar{\kappa} R \bar{T}}}$, где $\bar{\kappa} = \frac{g}{(g - R\gamma)}$

Полученное ограничение на параметр С называется "ДИСПЕРСИОННЫМ СООТНОШЕНИЕМ"

Описать волну – это найти дисперсионное соотношение ее параметров в данном процессе



Внимание!

Дисперсионное соотношение имеет такой

СМЫСЛ:

Если оно выполняется, то выбранное выражение для решения, действительно является частным решением анализируемого волнового уравнения

То есть:

выбранное выражение $p'(x,t) = Ae^{i\alpha(x-ct)}$



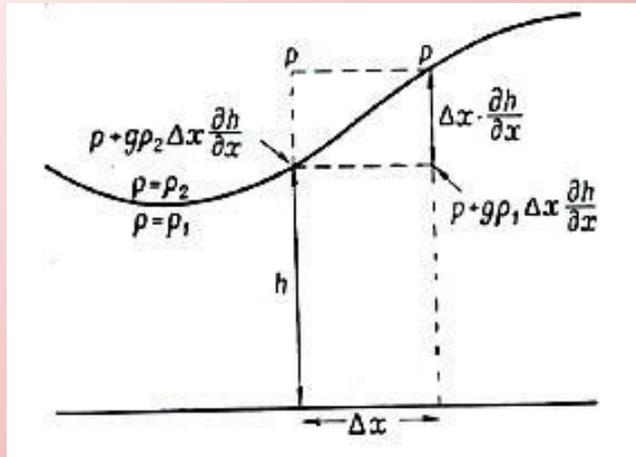
будет частным решением уравнения $\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) p' = \frac{\kappa \bar{p}}{\rho} \frac{\partial^2 p'}{\partial x^2}$

если параметр c будет таким $c = \bar{u} \pm \sqrt{\kappa \frac{\bar{p}}{\rho}} = \bar{u} \pm \sqrt{\kappa R \bar{T}}$, где $\kappa = \frac{g}{(g - R\gamma)}$

Получение дисперсионного соотношения – главная задача при нахождении волновых решений, т.к. оно показывает при каких соотношениях между параметрами задачи возможны волны!

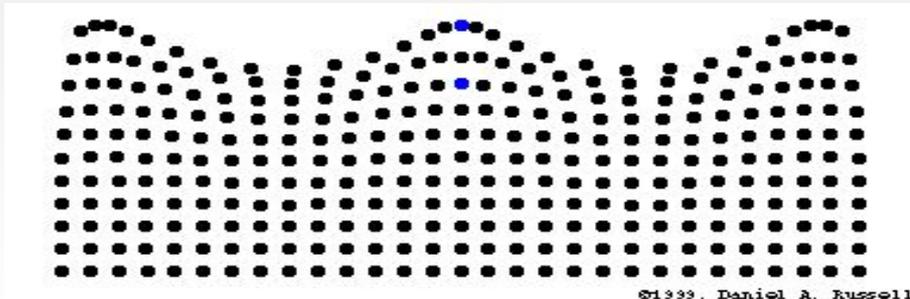
- ***Звуковые волны делятся:***
 - слышимый звук - от 20 Гц (17 м) - до 20 000 Гц (17 мм);
 - инфразвук ниже 20 Гц;
 - ультразвук выше 20 000 Гц.
- ***Скорость звука зависит от упругих свойств среды и от температуры, например:***
- ***в воздухе $V = 331$ м/с (при $t=0^{\circ}\text{C}$) и $V = 3317$ м/с (при $t=10^{\circ}\text{C}$);***
- ***в воде $V = 1400$ м/с: в стали $V=5000$ м/с.***
- ***Звук, издаваемый гармонически колеблющимся телом, называется музыкальным тоном.***
- ***Не путай высоту, т. е. тон звука, с силой его. Высота звука зависит не от амплитуды, а от частоты колебаний. Толстая и длинная струна, например, создает низкий тон звука, т. е. колеблется медленнее, чем тонкая и короткая струна, создающая высокий тон звука.***

(Внешние) гравитационные волны—Это вертикально поперечные волны.



$$\frac{\partial}{\partial z} \left(\frac{\partial p}{\partial x} \right) = \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{\partial p}{\partial z} \right) = -\frac{\partial g \rho_1}{\partial x} = 0$$

$$\frac{\partial p}{\partial x} = g (\rho_1 - \rho_2) \frac{\partial h}{\partial x}$$



- Чтобы исключить из рассмотрения горизонтально поперечные волны, нужно ограничить движение частиц так, чтобы оно происходило в плоскостях, параллельных плоскости (x, z),
- Для исключения волн сжатия, (звуковых), будем считать атмосферу несжимаемой жидкостью.
- Пусть атмосфера состоит из двух однородных слоев с плотностями ρ_1 и ρ_2 , разделенных поверхностью разрыва плотности.

Решение для внешних гравитационных волн

уравнение движения:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + g \left(1 - \frac{\rho_2}{\rho_1} \right) \cdot \frac{\partial h}{\partial x} = 0$$

уравнение неразрывности: $\int_0^h \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) dz = 0 \Rightarrow h \frac{\partial u}{\partial x} + w_{z=h(t,x)} = 0$

$$w_{z=h(t,x)} = \frac{dh}{dt} \Rightarrow h \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{dh}{dt} = 0 \Rightarrow \frac{\partial h}{\partial t} + u \frac{\partial h}{\partial x} + h \frac{\partial u}{\partial x} = 0$$

линеаризация:

$$u = \bar{u} + u', \quad h = H + h' \quad \frac{\partial \bar{u}}{\partial s} = \frac{\partial H}{\partial s} = 0 \quad (s = t, x) \quad |u'| \ll |\bar{u}|, |h'| \ll H$$

$$\frac{\partial u'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial u'}{\partial x} + g \left(1 - \frac{\rho_2}{\rho_1} \right) \cdot \frac{\partial h'}{\partial x} = 0 \quad \frac{\partial h'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial h'}{\partial x} + H \frac{\partial u'}{\partial x} = 0$$

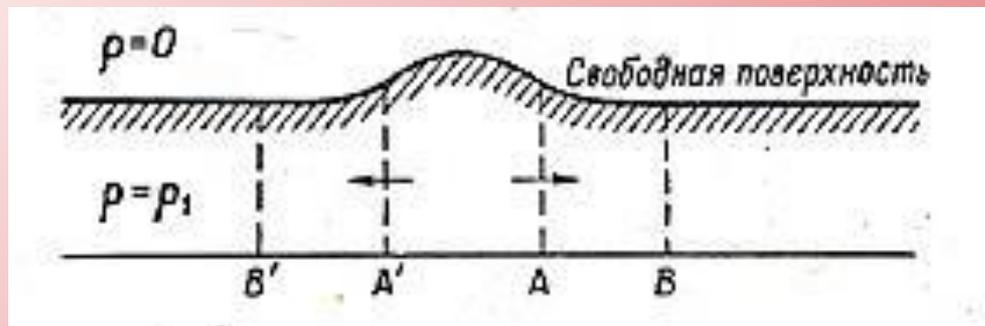
приведение к волновому: $\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x} \right) h' = gH \left(1 - \frac{\rho_2}{\rho_1} \right) \frac{\partial^2 h'}{\partial x^2}$

выбор вида решения и получение дисперсионного соотношения

$$h'(x, t) = A e^{i\alpha(x - ct)}, \quad \alpha = \pm \sqrt{gH \left(1 - \frac{\rho_2}{\rho_1} \right)}$$



Механизм: эти волны получаются потому, что возмущение поверхности двигается много быстрее, чем частицы жидкости



- Большая глубина, жидкости лежит слева от линии A,
- Масса, находящаяся над некоторой точкой, расположенной левее A, будет больше, чем лежащая правее A.
- Согласно закону гидростатики, горизонтальный градиент давления по всей линии A будет направлен вправо, и будет ускорять жидкость в этом направлении.
- Тогда в течение следующего очень короткого промежутка времени жидкость по всей линии A будет двигаться. направо, тогда как жидкость по всей линии B будет все еще неподвижна.
- Т.е. общий перенос жидкости через A будет происходить быстрее, чем через B. и поверхность раздела между A и B должна приподняться

Внутренние гравитационные волны (волны плавучести) – тоже вертикально поперечные



- *Вертикально-поперечные волны, образующиеся в устойчиво стратифицированной атмосфере за счет возникновения выталкивающей силы Архимеда*
- *Проявляются в виде гряд волнообразных облаков*
- *Часто возникают при обтекании ветром горных хребтов*
- *Теория этих волн обобщает известные из синоптики «метод частицы» и «метод слоя»*

Внутренние (гравитационные) волны—Это
вертикально поперечные волны, в
негидростатической атмосфере

Исходные уравнения:

$$\frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + w \frac{\partial u}{\partial z} + \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} = \text{продольное движение}$$

$$\frac{\partial w}{\partial t} + u \frac{\partial w}{\partial x} + w \frac{\partial w}{\partial z} + \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} + g = 0 - \text{вертикальное движение}$$

(негидростатично!)

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial w}{\partial z} = \text{Уравнение неразрывности}$$

$$\frac{\partial \vartheta}{\partial t} + u \frac{\partial \vartheta}{\partial x} + w \frac{\partial \vartheta}{\partial z} = 0 - \text{уравнение притока тепла}$$

(адиабатическое приближение)

$$\vartheta = T \left(\frac{P_0}{p} \right)^k = \frac{p}{\rho R} \left(\frac{P_0}{p} \right)^k - \text{потенциальная температура}$$

(определение через T или)

Переход к возмущениям функций и преобразование Буссинеска

$$u = \bar{u} + u', \quad w = w', \quad p = \bar{p}(z) + p', \quad \rho = \rho_0 + \rho', \quad \vartheta = \bar{\vartheta} + \vartheta'$$

$$\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \bar{p}}{\partial z} + g = \text{основное состояние гидростатично}$$

$$\frac{\vartheta'}{\bar{\vartheta}} = \frac{1}{\rho_0 RT} \frac{p'}{\bar{p}} - \frac{\rho'}{\rho_0} \text{ доказывается из определения}$$



$$\left\| \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} + g = \frac{1}{\rho_0 + \rho'} \left(\frac{\partial \bar{p}}{\partial z} + \frac{\partial p'}{\partial z} \right) + g = \left(1 - \frac{\rho'}{\rho_0} \right) \left(\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \bar{p}}{\partial z} \right) + \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p'}{\partial z} + g = \right.$$

=-g

$$\left\| = \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p'}{\partial z} + g \frac{\rho'}{\rho_0} = \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p'}{\partial z} - g \frac{\vartheta'}{\bar{\vartheta}} \right\| \text{приближение Буссинеска}$$

Приближение Буссинеска позволяет в явном виде ввести в рассмотрение силу Архимеда и существенно упрощает решение

Справка:

Сила Архимеда (плавучести)
возникает из-за разности
давлений!



$$P_{2w} \cdot S = (P_1 + g\rho_w h) \cdot S \text{ в воде}$$

$$P_{2a} \cdot S = (P_1 + g\rho_a h) \cdot S \text{ в кубике}$$

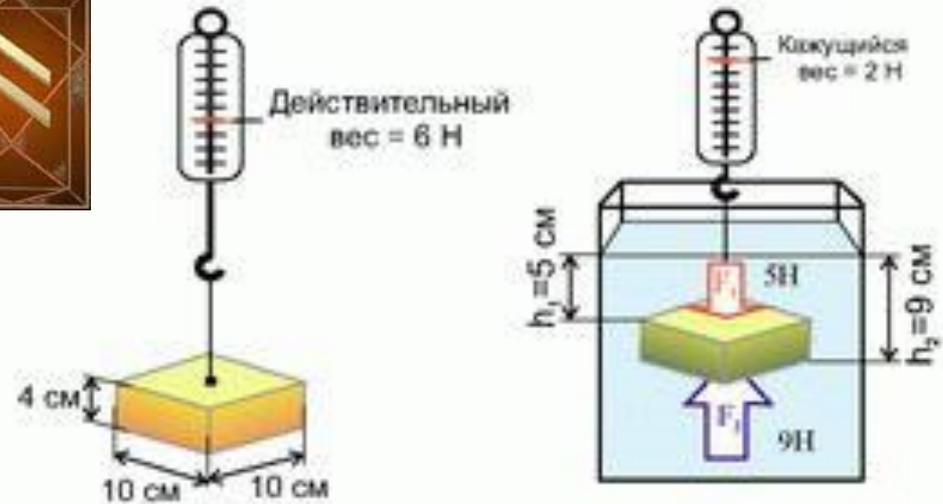
$$F_a = \Delta F = g(hS)(\rho_w - \rho_a)$$



Закон Архимеда

Задание:

Докажите, что прямоугольное тело, погруженное в жидкость, испытывает потерю в весе, равную весу вытесненной жидкости



Плотность воды $\rho_{\text{вода}} = 10^3 \text{ кг/м}^3$

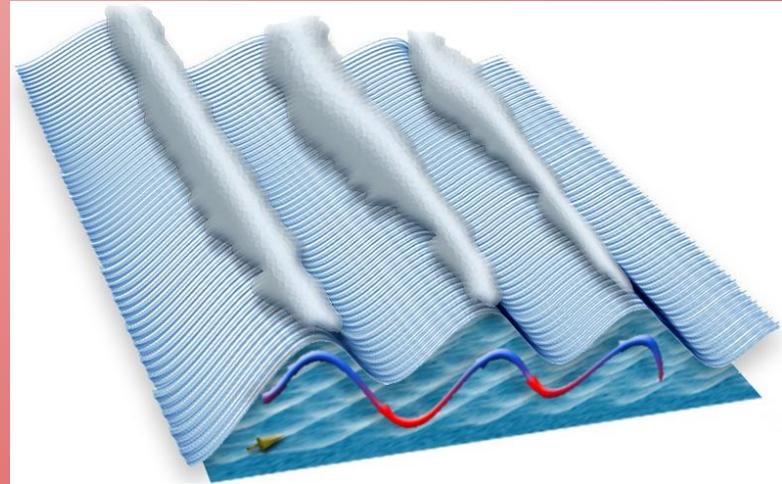
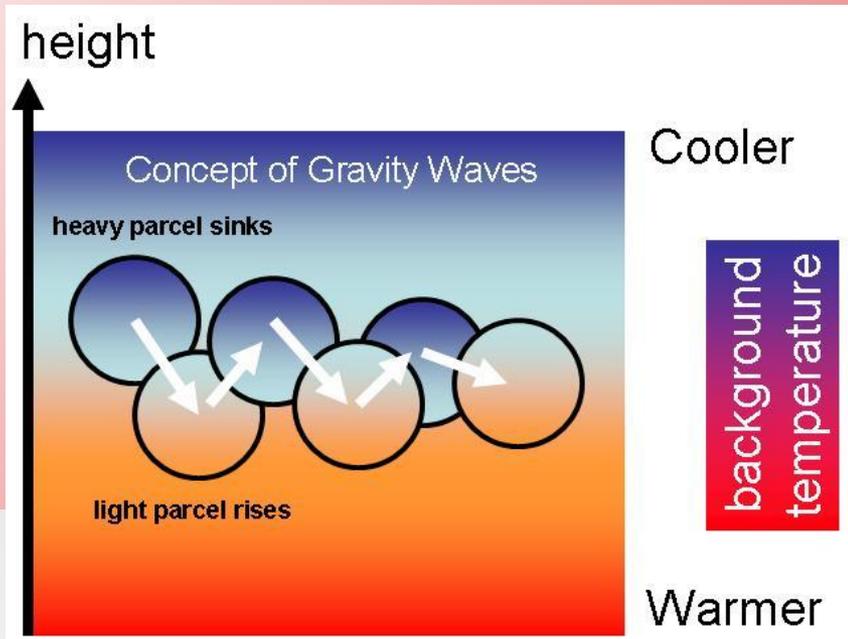
Объем тела $V_{\text{тела}} = 4 \cdot 10^{-4} \text{ м}^3$

Ускорение свободного падения $g \approx 10 \text{ м/с}^2$

$$\left. \begin{array}{l} F_1 = S \rho_{\text{вода}} g h_1 \\ F_2 = S \rho_{\text{вода}} g h_2 \end{array} \right\} \rightarrow \left. \begin{array}{l} F_A = F_2 - F_1 \\ F_A = \rho_{\text{вода}} g V_{\text{тела}} \end{array} \right\}$$

$$F_A = 10^3 \cdot 10 \cdot 4 \cdot 10^{-4} = 4 \text{ Н}$$

Иллюстрации концепции описания волн плавучести



Волны плавучести – это пример плоских (двумерных) волн. Но в атмосфере они трехмерны!

Именно неустойчивость (взрывной рост амплитуд) волн плавучести приводит к началу отрывов и конвективных подъемов термиком!

Линеаризация и вывод уравнения волн плавучести

$$\left. \begin{aligned} \left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) u' A) \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p'}{\partial x} = 0 \quad (\text{Б}) \\ \left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) w + \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p'}{\partial z} - g \frac{\vartheta'}{\vartheta} = \text{В} \end{aligned} \right\} \frac{\partial^2 \text{Б}}{\partial z \partial x} - \frac{\partial^2 (\text{В})}{\partial x^2} = \overline{\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial^2 w}{\partial x^2} - \frac{\partial^2 u}{\partial z \partial x} \right) - \frac{g}{\vartheta} \frac{\partial^2 \vartheta}{\partial x^2}} = 0$$

$$\frac{\partial u \text{В}}{\partial x} + \frac{\partial w'}{\partial z} = \text{В}' \quad \Rightarrow \quad \frac{\partial (\text{В})}{\partial z} \Rightarrow \frac{\partial}{\partial z} \frac{\partial u}{\partial x} = - \frac{\partial^2 w}{\partial z^2}$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \vartheta \text{Г} w' \frac{\partial \bar{\vartheta}}{\partial z} = 0 \quad (\text{Г}) \Rightarrow \overline{\frac{g}{\vartheta} \frac{\partial^2}{\partial x^2}} \Rightarrow \left(\frac{g}{\vartheta} \frac{\partial \bar{\vartheta}}{\partial z} \right) \frac{\partial^2 w'}{\partial x^2} = \left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(- \frac{g}{\vartheta} \frac{\partial^2 \vartheta'}{\partial x^2} \right)$$

исключая из второго уравнения $\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(- \frac{g}{\vartheta} \frac{\partial^2 \vartheta'}{\partial x^2} \right)$, получим

$$\boxed{\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} \right) \left(\frac{\partial^2 w'}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 w'}{\partial z^2} \right) + N^2 \frac{\partial^2 w'}{\partial x^2} = 0} \quad \text{где} \quad N^2 = \frac{g}{\vartheta} \frac{\partial \bar{\vartheta}}{\partial z} \text{ частота Брента-Вяйсяля}$$

В рамке показано уравнение волн плавучести

Дисперсионное соотношение для волн плавучести

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) \left(\frac{\partial}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial}{\partial x}\right) \left(\frac{\partial^2 w'}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 w'}{\partial z^2}\right) + N^2 \frac{\partial^2 w'}{\partial x^2} = 0$$

ищем комплексное волновое решение

$$w' = \text{Re} \left[\left(W_{re} + i W_{im} \right) \exp(i\phi) \right] = W_{re} \cos \phi - W_{im} \sin \phi, \quad \phi = kx + mz - \omega t -$$

здесь $k = \frac{2\pi}{Lx}$, $m = \frac{2\pi}{Lz}$ - волновые числа по горизонтали и вертикали

подставляя предполагаемое решение в волновое уравнение получим:

$$\text{дисперсионное соотношение: } (\omega - \bar{u} \cdot k)^2 (k^2 + m^2) - N^2 k^2 = 0$$

$$\omega = \bar{u} \cdot k \pm \frac{N}{\sqrt{k^2 + m^2}} \text{ частота колебаний относительно скорости ветра } \bar{u}$$

Анализ свойств волн плавучести

(Иллюстрацию см. в файле ВолПлавуч.xls)

$$\omega = \bar{u} \cdot k \pm \frac{N}{\sqrt{k^2 + m^2}} \text{ частота волн плавучести}$$

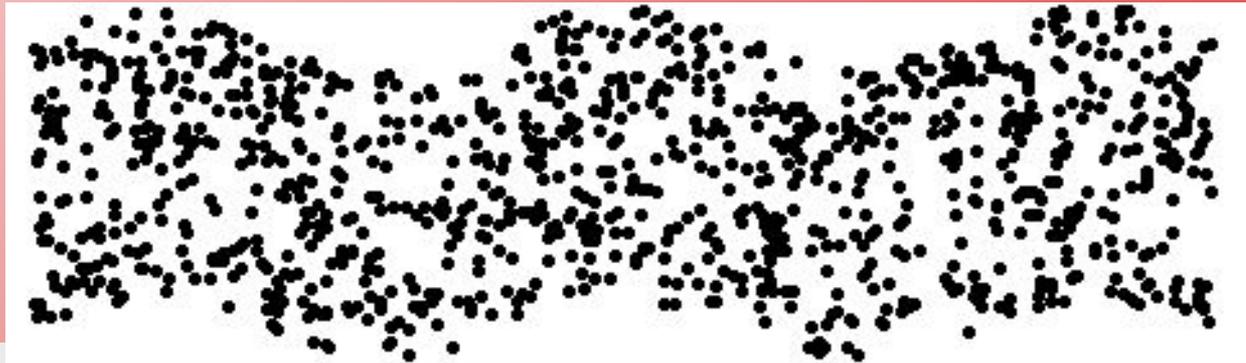
$$C_x = \frac{\omega}{k} \quad C_z = \frac{\omega}{m} \text{ фазовые скорости по X и Z}$$

$$\left. \begin{aligned} C_{gx} &= \frac{\partial \omega}{\partial k} = \bar{u} \pm \frac{Nm^2}{(k^2 + m^2)^{3/2}} \\ C_{gz} &= \frac{\partial \omega}{\partial m} = \pm \frac{(-N \cdot m \cdot k)}{(k^2 + m^2)^{3/2}} \end{aligned} \right\} \text{ групповые скорости по X и Z}$$

$$\cos(\mathbf{K}, \mathbf{Cg}) = (k\mathbf{e}_1 + m\mathbf{e}_2) \cdot (C_{gx}\mathbf{e}_1 + C_{gz}\mathbf{e}_2) = C_{gx}k + C_{gz}m = \bar{u}k$$

Если ветра нет ($\bar{u}=0$), то энергия переносится вдоль линий $\phi = \text{const}$

Горизонтально поперечные волны в атмосфере



Уравнения баротропной атмосферы («мелкой воды»)

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial u}{\partial t} + u \frac{\partial u}{\partial x} + v \frac{\partial u}{\partial y} &= -g \frac{\partial H}{\partial x} + l \cdot v \\ \frac{\partial v}{\partial t} + u \frac{\partial v}{\partial x} + v \frac{\partial v}{\partial y} &= -g \frac{\partial H}{\partial y} - l \cdot u \\ \frac{\partial H}{\partial t} + u \frac{\partial H}{\partial x} + v \frac{\partial H}{\partial y} + H \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} \right) &= 0 \end{aligned} \right\} \Rightarrow \left\{ \begin{aligned} \frac{du}{dt} &= -g \frac{\partial H}{\partial x} + l \cdot v \\ \frac{dv}{dt} &= -g \frac{\partial H}{\partial y} - l \cdot u \\ \frac{dH}{dt} + H \left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} \right) &= 0 \end{aligned} \right.$$

$$\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{\partial y}$$

Инерционные волны

- Так называются горизонтально-поперечные колебания в поле стационарного продольно неоднородного геострофического ветра

$$\left. \begin{aligned} \frac{du}{dt} &= -g \frac{\partial H}{\partial x} + l \cdot v \\ \frac{dv}{dt} &= -g \frac{\partial H}{\partial y} - l \cdot u \\ &= l(u_g - u) \end{aligned} \right\} \Rightarrow u(\delta Y) = \int_0^t \frac{du}{dt} dt = l \int_0^t \frac{dY}{dt} dt = u(0) + l \cdot \delta Y = u_g(0) + l \cdot \delta Y \Rightarrow$$

пусть $v = \frac{dY(\delta Y)}{dt}$, тогда:

$$u_g(\delta Y) = u_g(0) + \frac{\partial u_g}{\partial Y} \delta Y$$

$$u_g - u = - \left(l - \frac{\partial u_g}{\partial Y} \right) \delta Y = - \frac{\partial M}{\partial Y} \delta Y$$

($M = l \cdot Y - u_g$ это импульс частицы в абсолютной системе координат)

$$\frac{dv}{dt} = l(u_g - u) \Rightarrow \frac{d^2 \delta Y}{dt^2} + l \frac{\partial M}{\partial Y} \delta Y = 0$$

Уравнение продольных колебаний частицы



Решение:

$$\frac{d^2 \delta Y}{dt^2} + F^2 \delta Y = 0 \quad \text{где} \quad F^2 = l \frac{\partial M}{\partial Y} = l \left(l - \frac{\partial u_g}{\partial Y} \right)$$

$$\delta Y_c(t) = C_1 e^{\lambda_1 t} + C_2 e^{\lambda_2 t} : \quad \lambda^2 = -F^2$$

$$-F^2 > 0 \quad \left(\frac{\partial u_g}{\partial Y} < l \right) \quad \text{неустойчивость (взрыв)} \quad \delta Y_c(t) = C_1 e^{Ft} + C_2 e^{-Ft} -$$

$$-F^2 < 0 \quad \left(\frac{\partial u_g}{\partial Y} > l \right) \quad \text{устойчивость (колебания)} \quad \delta Y_c(t) = C_1 e^{iFt} + C_2 e^{-iFt} -$$

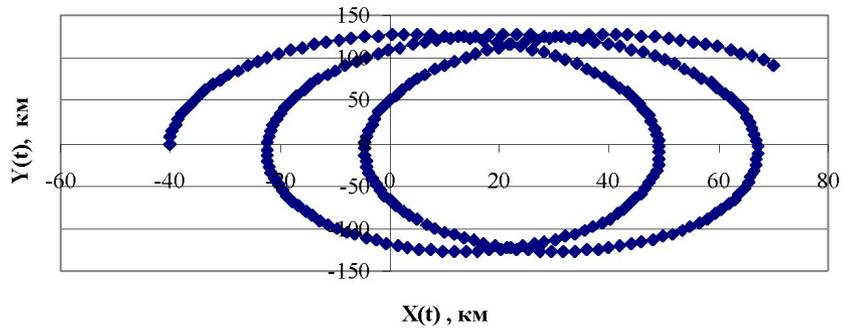
В зависимости от значения увеличения скорости геострофического ветра с широтой могут создаваться условия разрушения инерционных волн и образования вихрей!

Этот эффект важен для образования сильных мезоконвективных ячеек.

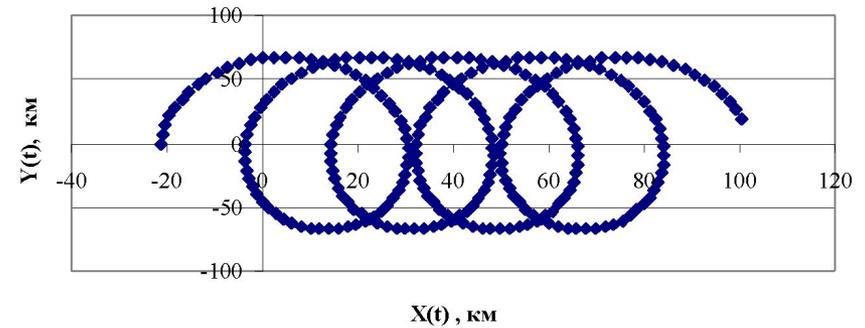
Вернемся позже!

Траектории частицы при инерционном колебании на разных широтах

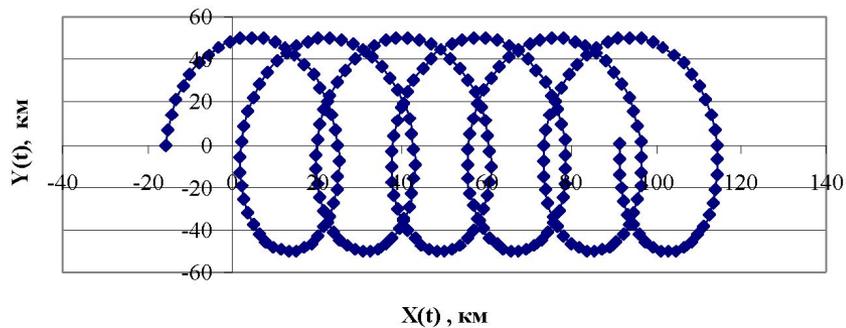
широта 20 С



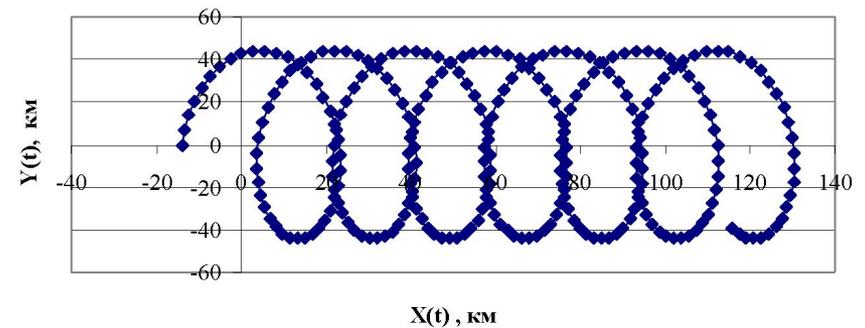
широта 40 С



широта 60 С



широта 80 С



Инерционные колебания атмосферы – это движение под действием постоянного начального поля давления



□ Если градиент давления отсутствует, частота инерционных колебаний равна

$$f = 2\omega \sin \phi_0$$

□ (Период этой частоты называется маятниковыми сутками)

Инерционно-гравитационные волны: линеаризация

$$\frac{\partial u'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial u'}{\partial x} + \frac{\partial \phi'}{\partial x} - f_0 v' = 0$$

$$\frac{\partial v'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial v'}{\partial x} + f_0 u' = 0$$

$$\frac{\partial \phi'}{\partial t} + \bar{u} \frac{\partial \phi'}{\partial x} + \bar{\phi}_0 \frac{\partial u'}{\partial x} - \bar{u} f_0 v' = 0$$

$$\begin{pmatrix} u' \\ v' \\ \phi' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} u^* \\ v^* \\ \phi^* \end{pmatrix} \exp[i k_x (x - ct)]$$

$$(c - \bar{u})^3 - \left(\bar{\phi}_0 + \frac{f_0^2}{k_x^2} \right) (c - \bar{u}) - \frac{f_0^2}{k_x^2} \bar{u} = 0$$

Две группы инерционно-гравитационных волн

$$(c - \bar{u})^3 - \left(\bar{\phi}_0 + \frac{f_0^2}{k_x^2} \right) (c - \bar{u}) - \frac{f_0^2}{k_x^2} \bar{u} = 0$$

$$|c_1 - \bar{u}|^2 \ll \bar{\phi} + f_0^2/k_x^2$$

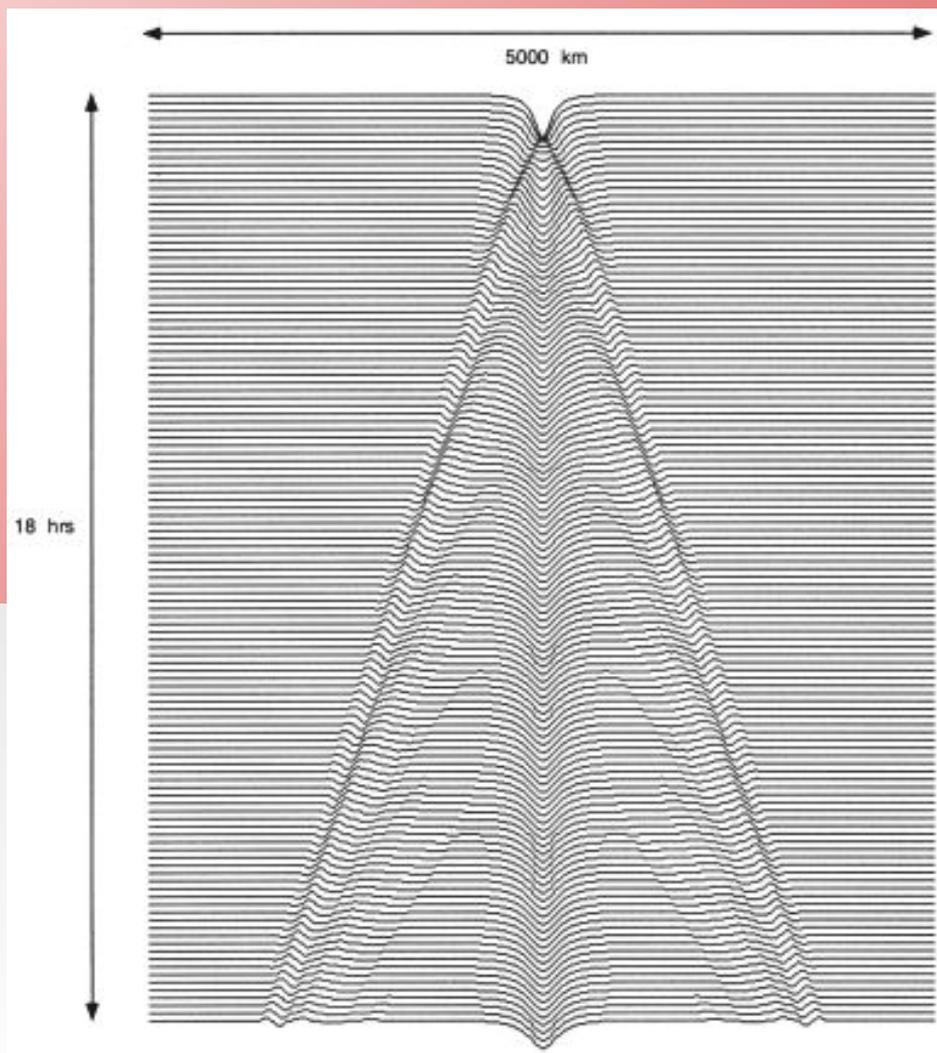
$$(c_{2,3} - \bar{u})^3 \gg \bar{u} f_0^2/k_x^2$$

$$c_1 \approx \bar{u} \frac{\bar{\phi}}{\bar{\phi} + f_0^2/k_x^2}$$

$$c_{2,3} = \bar{u} \pm \sqrt{\bar{\phi} + f_0^2/k_x^2}$$



**Роль быстрых гравитационно-инерционных волн
в атмосфере – адаптация**



При условиях:

$$\bar{u} = 0 \quad h \equiv \bar{h} + \eta, \quad \eta \ll \bar{h} \quad h = \bar{h} + \eta, \quad f = \text{const}$$

Система уравнений гравитационно-инерционных волн

$$\frac{\partial u}{\partial t} = -g \frac{\partial \eta}{\partial x} + fv,$$

$$\frac{\partial v}{\partial t} = -fu,$$

$$\frac{\partial \eta}{\partial t} = -\bar{h} \frac{\partial u}{\partial x}.$$

Имеет два стационарных решения (состояния):

$u = 0, v = 0, \eta = 0$ - состояние покоя

$fv = g \frac{\partial \eta}{\partial x}; u = 0$ - состояние геострофического баланса

Получим уравнение для колебаний высоты:

$$\frac{\partial^2 \eta}{\partial t^2} - g\bar{h} \frac{\partial^2 \eta}{\partial x^2} + \bar{h}f\zeta = 0, \quad \zeta = \partial v / \partial x.$$

И исключим ζ с помощью уравнения вихря

$$\frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{\zeta}{f} - \frac{\eta}{\bar{h}} \right) = 0 \quad \text{или} \quad (\zeta / f - \eta / \bar{h}) = \zeta_{\text{rot}}$$

Постановка
простейшей
задачи
адаптации
полей к
геострофическ
ому
соотношению

Пусть в начале возмущение поверхности имеет вид ступеньки

$$\eta = -\eta_0 \operatorname{sgn}(x), \quad \operatorname{sgn}(x)=+1 \text{ if } x>0 \text{ and } \operatorname{sgn}(x)=-1 \text{ if } x<0$$

Тогда потенциальный вихрь все время будет:

$$\zeta_{pot}(t=0) = \frac{\eta_0}{h} \operatorname{sgn}(x).$$

Значит относительный вихрь имеет вид:

$$\bar{h}f\zeta = \eta f^2 + \eta_0 f^2 \operatorname{sgn}(x)$$

Подставив его в уравнение возмущения высоты и перейдя к описанию стационарного состояния

$$\partial^2 \eta / \partial t^2 = 0$$

Получим уравнение установившейся высоты:

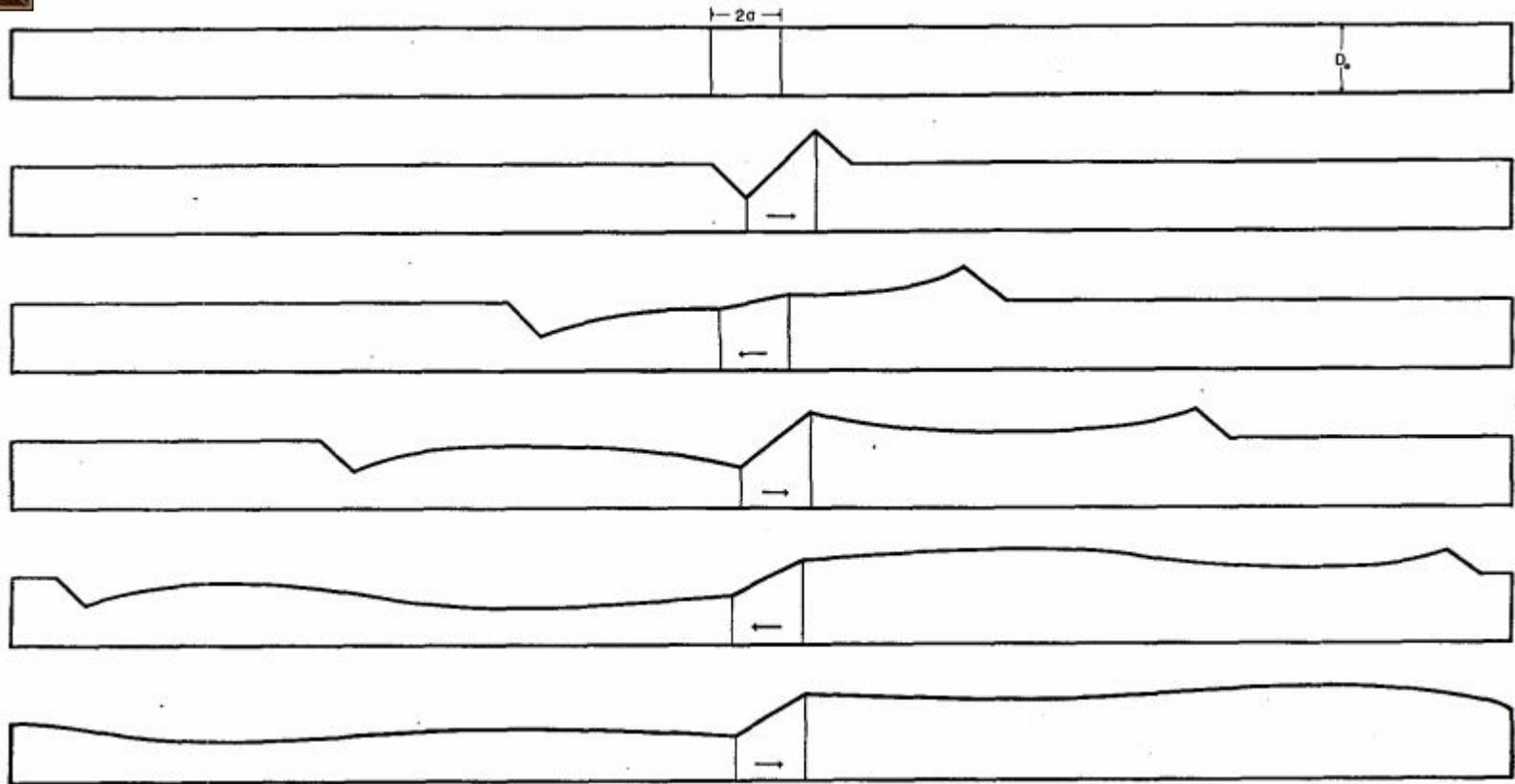
$$gh \frac{\partial^2 \eta}{\partial x^2} - f^2 \eta = \eta_0 f^2 \operatorname{sgn}(x).$$

Его решение:

$$\frac{\eta}{\eta_0} = -\operatorname{sgn}(x) + \operatorname{sgn}(x) \exp\left[\frac{-x \operatorname{sgn}(x)}{\lambda}\right], \quad \text{где } \lambda = \frac{\sqrt{gh}}{f}.$$



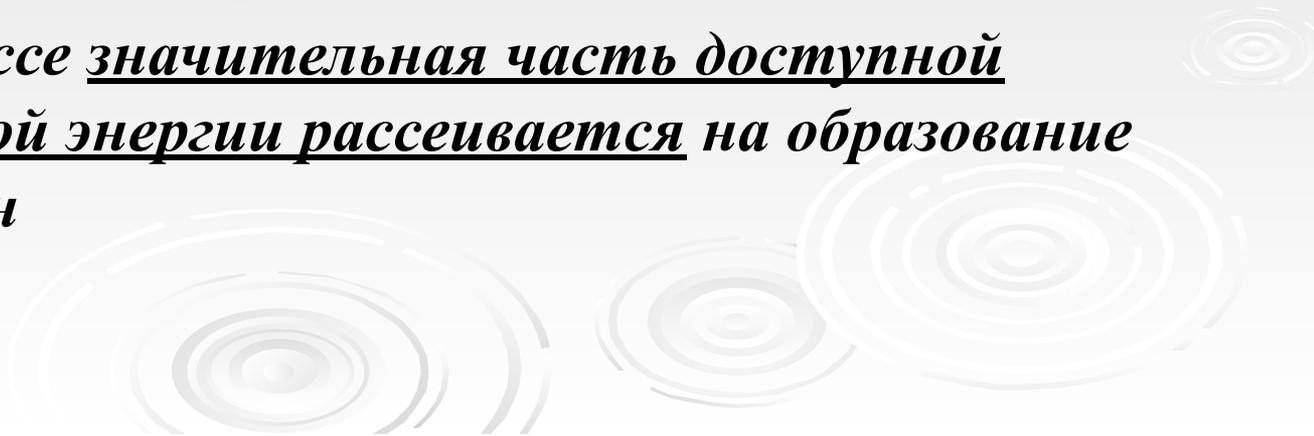
Как выглядит процесс адаптации?



Сверху вниз: распространение возмущения свободной поверхности поперек канала из-за начального импульса скорости в центральной части канала (импульс направлен от наблюдателя) вверх по течению

Вывод:

- Если в начальный момент атмосфера имела потенциальный вихрь (а это есть всегда)
- То быстрые инерционно-гравитационные волны приведут ее не в состояние покоя,
- А в состояние геострофического равновесия, соответствующее распределению исходного потенциального вихря
- В этом процессе значительная часть доступной потенциальной энергии рассеивается на образование коротких волн



Планетарные волны и
связанные ними
атмосферные процессы

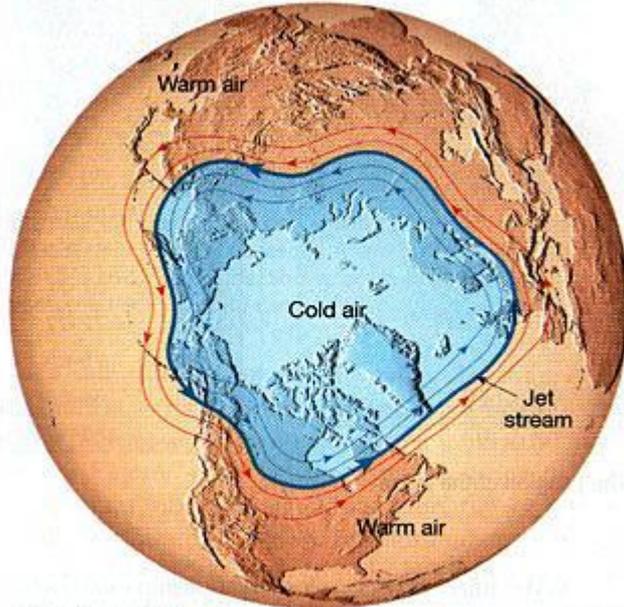


Зачем нужно знать?

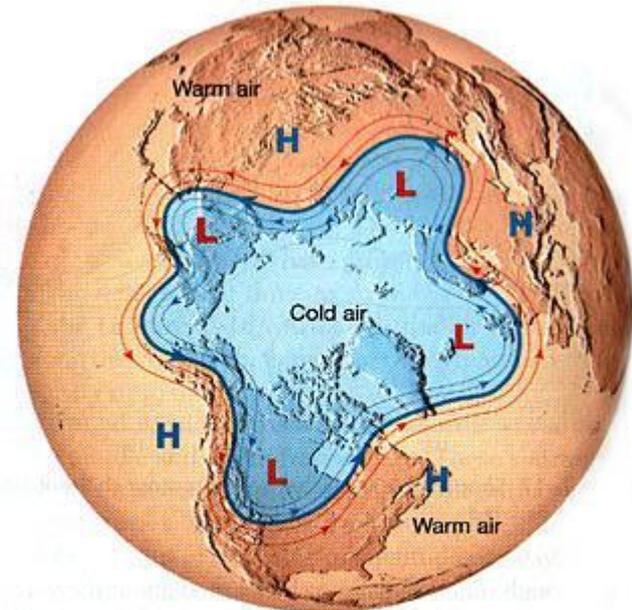
- *В них проявляется смена форм циркуляции («цикл индекса»)*
- *Без планетарных волн – нет переноса тепла и момента импульса от экватора к полюсу*
- *Без планетарных волн не могут возникать вихри*



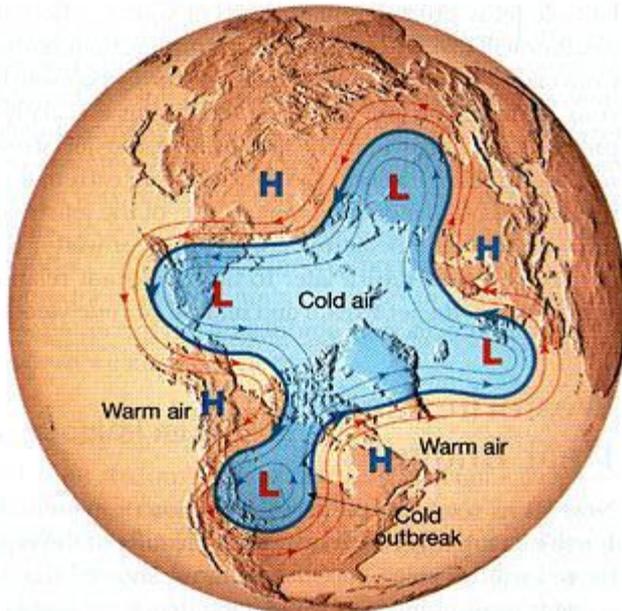
Смена зонального и меридианального типов циркуляции



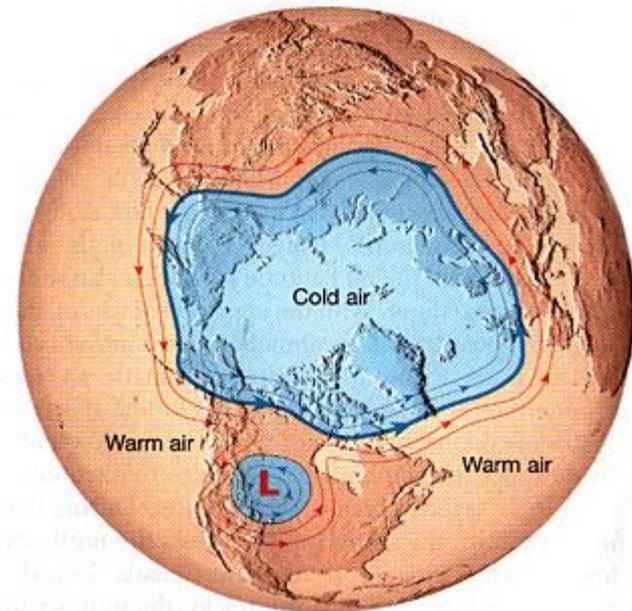
(a) Gently undulating upper airflow



(b) Meanders form in jet stream

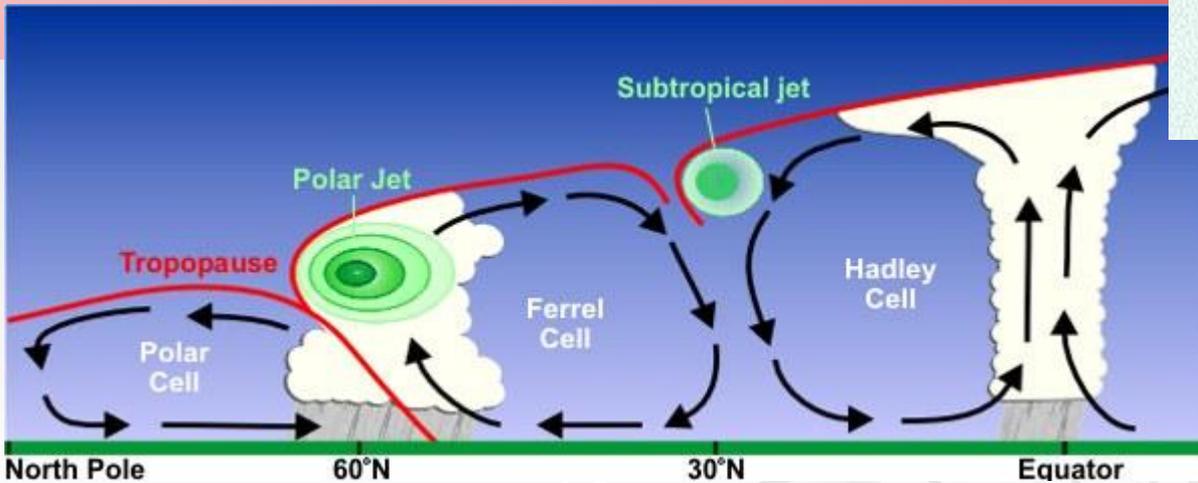


(c) Strong waves form in upper airflow



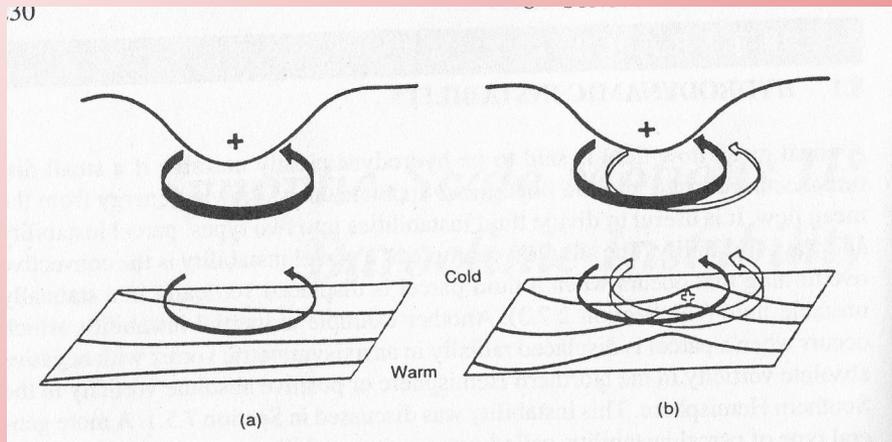
(d) Return to a period of flatter flow aloft

Зональная циркуляция – это эффект осреднения горизонтальной, переносящей тепло и момент

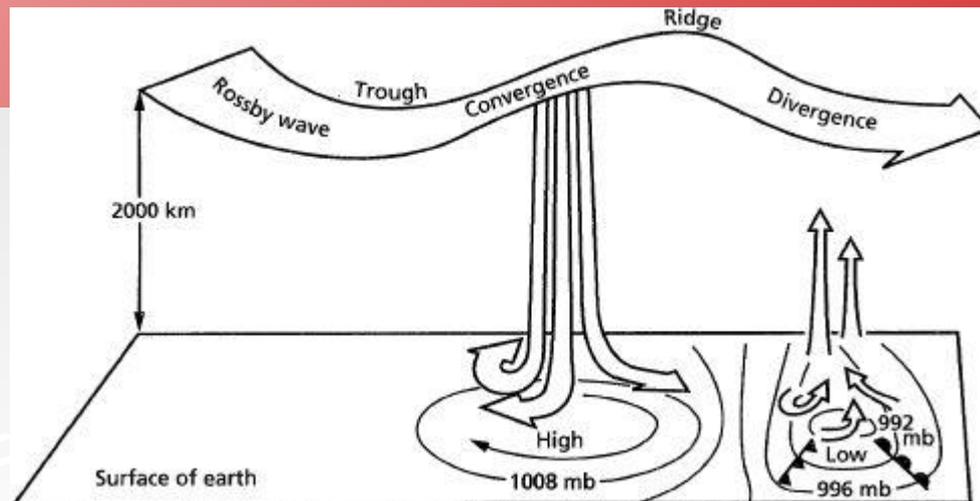


Возникновение вихрей из волн

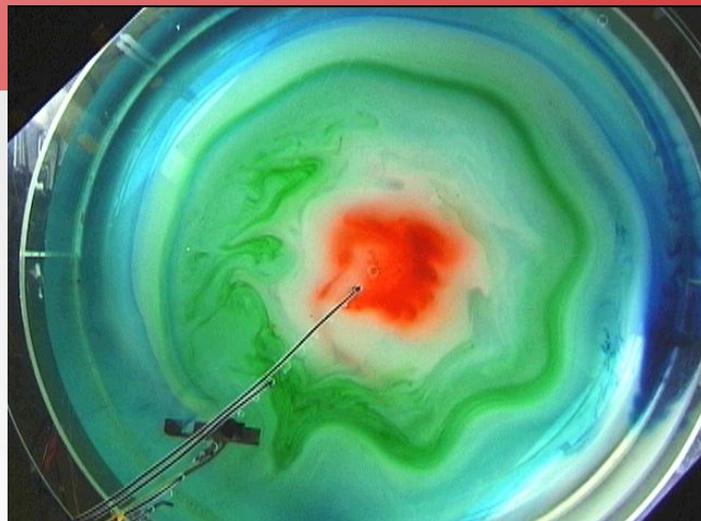
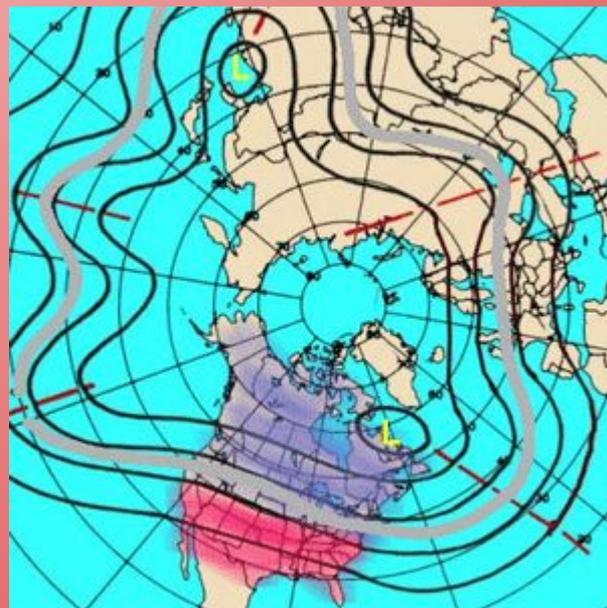
.30

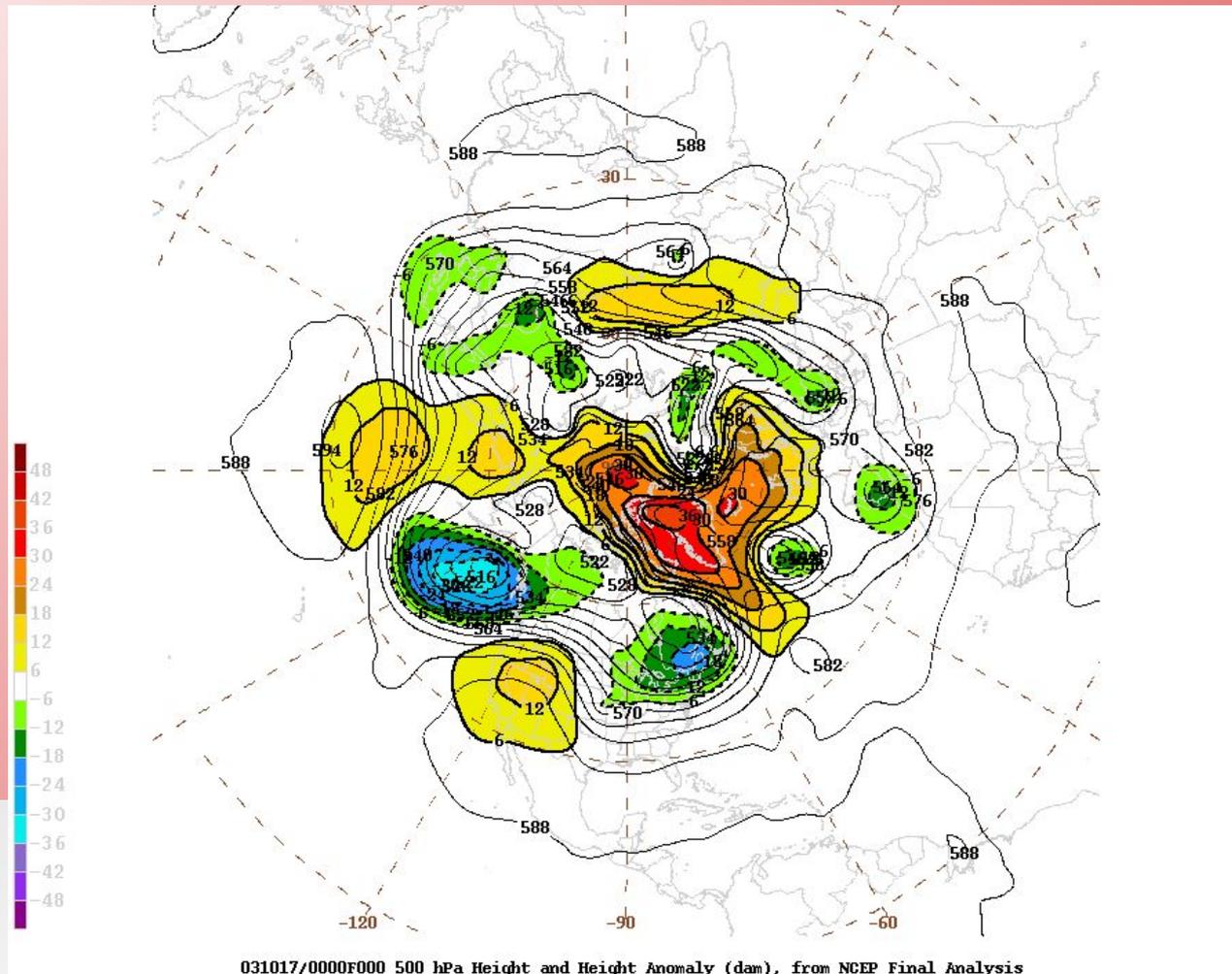


Изучим позже



Волны Россби, 1939





На ежедневных картах барической топографии видно непрерывное сложное движение атмосферы в виде крупномасштабных волн примерно одинаковой, но меняющейся, длины.
ПОЧЕМУ ЭТО ТАК? – Ответил на этот вопрос К.Г.Россби

Напоминка: Динамика атмосферы в квазигеострофическом приближении

$$u_g = -\frac{g}{l} \cdot \frac{\partial H}{\partial y}$$

$$v_g = \frac{g}{l} \cdot \frac{\partial H}{\partial x}$$

$$T = -\frac{g}{R} p \cdot \frac{\partial H}{\partial p} = -\frac{g}{R} \xi \cdot \frac{\partial H}{\partial \xi}, \quad \left(\xi = \frac{p}{p_0} \right)$$

$$\frac{\partial \omega}{\partial \xi} = \frac{1}{(l + \Omega)} \frac{d\Omega + l}{dt}, \quad \left(\omega = \frac{d\xi}{dt} = \frac{1}{p_0} \frac{dp}{dt} \cong \frac{w}{p_0} \frac{\partial p}{\partial z} = -\frac{g\rho}{p_0} \cdot w \right)$$

$$\left(\frac{\partial w}{\partial z} = -\nabla \cdot (\mathbf{U}_g + \mathbf{U}_a) = \frac{\partial}{\partial x} \left(\frac{1}{l} \frac{dv}{dt} \right) - \frac{\partial}{\partial y} \left(\frac{1}{l} \frac{du}{dt} \right) + \frac{1}{l} v_g \frac{\partial l}{\partial y} = \frac{1}{l} \left(\frac{d\Omega}{dt} - \frac{\partial w}{\partial z} \cdot \Omega + \frac{dl}{dt} \right) \Rightarrow \frac{\partial w}{\partial z} = \frac{1}{(l + \Omega)} \frac{d\Omega + l}{dt} \right)$$

$$\frac{d\theta}{dt} = 0 \Rightarrow \frac{\partial \theta}{\partial t} + u_g \frac{\partial \theta}{\partial x} + v_g \frac{\partial \theta}{\partial y} + \omega \frac{\partial \theta}{\partial \xi} = 0 \Rightarrow \frac{\partial T}{\partial t} + u_g \frac{\partial T}{\partial x} + v_g \frac{\partial T}{\partial y} - \frac{\omega}{\xi} m^2 = 0, \quad \left(m^2 = \frac{RT}{g} (\gamma_a - \gamma) \right)$$

$$\left(\theta = T \left(\frac{p_0}{p} \right)^k = T \xi^{-k}, \quad \frac{\partial \theta}{\partial \xi} = \right)$$

В рамках уравнения, содержащие изменения во времени!

Первый случай: волны Россби по долготе на бездивергентном (среднем) уровне

На уровне максимума вертикальной скорости $\frac{\partial \omega}{\partial \xi} = 0$, тогда

$$0 = \frac{\partial \omega}{\partial z} = \frac{1}{(l + \Omega)} \frac{d\Omega + l}{dt} \Rightarrow \frac{d\Omega + l}{dt} = 0 \Rightarrow \frac{\partial \Omega + l}{\partial t} + u \frac{\partial \Omega + l}{g \partial x} + v \frac{\partial \Omega + l}{g \partial y} = 0$$

Рассматривается движение, не зависящее от y

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = 0 \Rightarrow \frac{\partial u}{\partial x} = 0 \Rightarrow u = U(t)$$

Тогда

$$\Omega + f = \frac{\partial v}{\partial x} - \frac{\partial u}{\partial y} + f = \frac{\partial v}{\partial x} + f_0 + \beta y, \quad f = f_0 + \beta y, \quad \left(\beta = \frac{\partial f}{\partial y} = \frac{2\omega_0 \cos \varphi}{R} \right)$$

В этом случае уравнение вихря принимает вид:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{g \partial x} + v \frac{\partial}{g \partial y} \right) \left(\frac{\partial v}{\partial x} + f_0 + \beta y \right) = 0 \Rightarrow \left(\frac{\partial}{\partial t} + U \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{g \partial y} \right) \frac{\partial v}{\partial x} + \left(\frac{\partial}{\partial t} + U \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{g \partial y} \right) \beta y = 0$$

в итоге получим уравнение для меридианальной скорости

$$\frac{\partial^2 v}{\partial t \partial x} + U \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} + \beta v = 0$$



$$\frac{\partial^2 v}{\partial t \partial x} + U \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} + \beta v = 0$$

Будем искать решение этого уравнения в виде волны

$$v(t, x) = \exp(i(kx - \omega t)) = e^{i(kx - \omega t)}$$

как это понимать?

Справка:

$$k = \frac{2\pi}{L} \text{ волновое число волны с длиной } L$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T} \text{ частота колебаний волны с периодом } T$$

Например, волна с длиной 6000 км имеет $k = \frac{2 \cdot 3,14}{6000000} \approx 1 \cdot 10^{-6} \text{ [}^{-1}\text{]}$

Если ее период 2 ч = 7200 с, то частота $\omega = \frac{2 \cdot 3,14}{7200} \approx 8 \cdot 10^{-4} \text{ []}$



Техника получения волновых решений

$$\frac{\partial^2 v}{\partial t \partial x} + U \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} + \beta v = 0$$

Будем искать производные от $v(t, x) = e^{i(kx - \omega t)}$

$$\frac{\partial v}{\partial t} = -i\omega e^{i(kx - \omega t)} = -i\omega \cdot v \quad \frac{\partial v}{\partial x} = ike^{i(kx - \omega t)} = ik \cdot v \quad \frac{\partial^2 v}{\partial t \partial x} = \omega k \cdot v \quad \frac{\partial^2 v}{\partial x^2} = -k^2 \cdot v$$

Подставим в уравнение и вынесем общий множитель - $v(\omega k - Uk^2 + \beta) = 0$

Ясно, что частное решение вида $v(t, x) = e^{i(kx - \omega t)}$ будет существовать,

только если частота и волновое число связаны условием

$$\boxed{\omega k - Uk^2 + \beta = 0}$$

Оно называется ДИСПЕРСИОННЫМ СООТНОШЕНИЕМ



Фазовая скорость волны Россби

Для понимания смысла дисперсионного соотношения выделим фазу гармоники

$$v_{\text{фаза}} = \cos \left[i(kx - \omega t) \right] = \cos(kx - \omega t) = \cos \phi \Rightarrow \boxed{\phi = kx - \omega t} -$$

Условие постоянства фазы при перемещении : $\frac{d\phi}{dt} = 0 = \frac{d}{dt}(kx - \omega t) = 0$

Отсюда скорость изменения положения фазы определяется равенством

$$k \frac{dx}{dt} = \omega \text{ или } \frac{dx}{dt} = \boxed{c = \frac{\omega}{k}} = \frac{\left(\frac{2\pi}{T}\right)}{\left(\frac{2\pi}{L}\right)} = \frac{L}{T}$$

это фазовая скорость волны, длиной L и с периодом T

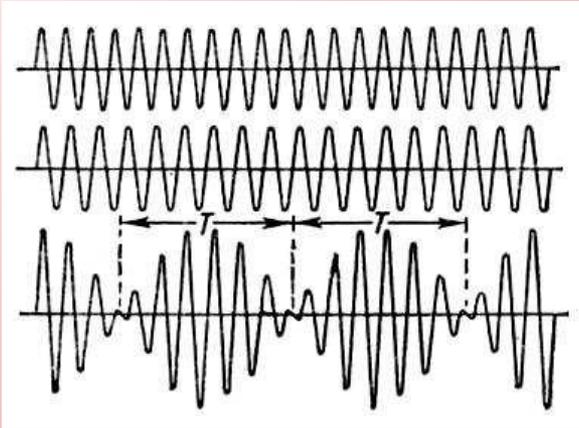
Из дисперсионного соотношения следует, что для волн Россби

$$\omega k - Uk^2 + \beta = 0 \Rightarrow \frac{\omega}{k} = \boxed{c = U - \frac{\beta}{k^2}}$$



Групповая скорость волн

При сложении колебаний с близкими частотами возникают биения.



$$\begin{aligned}\xi_1(x, t) &= a \cdot \text{Cos}(\omega t - kx) \\ &+ \\ \xi_2(x, t) &= a \cdot \text{Cos}[(\omega + \Delta\omega)t - (k + \Delta k)x] \\ \xi(x, t) &= 2a \cdot \text{Cos}\left(\frac{\Delta\omega}{2}t - \frac{\Delta k}{2}x\right) \cdot \text{Cos}(\omega t - kx).\end{aligned}$$

Фазовая скорость распространения огибающей (амплитуды) волнового пакета называется групповой скоростью

$$c_g = \lim_{\Delta k \rightarrow 0} \frac{\Delta\omega}{\Delta k} = \frac{d\omega}{dk} = \frac{dc}{dk} = c + k \frac{dc}{dk}$$



Поскольку мощность волны (энергия за единицу времени) пропорциональна квадрату ее амплитуды, то скорость распространения амплитуды – групповая скорость – это и скорость переноса волной энергии

Групповая скорость волн Россби

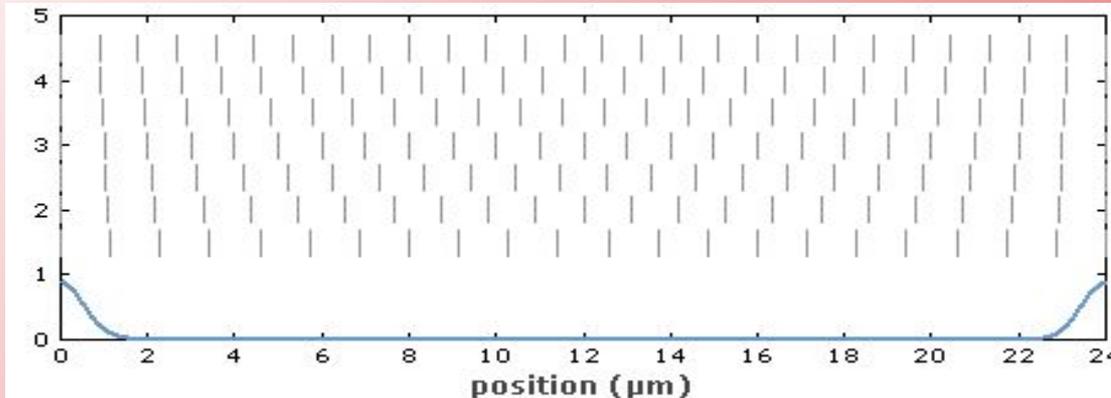
$$c_g = c + k \frac{dc}{dk} = \left(U - \frac{\beta}{k^2} \right) + k \left(U - \frac{\beta}{k^2} \right)'_k = U - \frac{\beta}{k^2} + k \left(\frac{2\beta}{k^3} \right) \Rightarrow$$

$$c_g = U + \frac{\beta}{k^2}$$



- Групповая скорость волн Россби всегда положительна, т.е. пакет волн и его энергия всегда распространяются на восток
- Фазовая скорость очень длинных волн ($k=2\pi/L$) может быть отрицательной, т.е. они перемещаются на запад, а короткие волны – на восток

Дисперсия



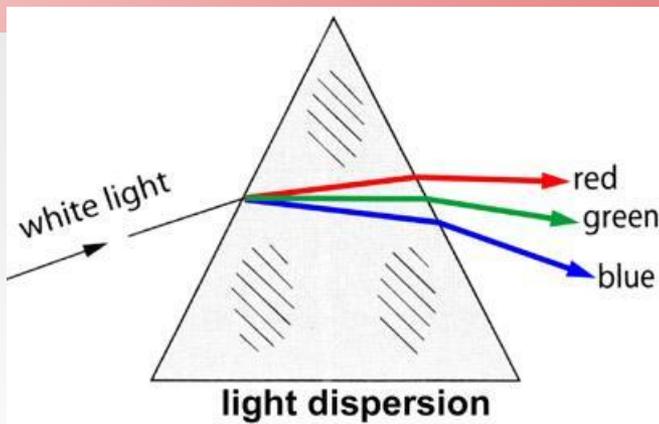
Если в среде нет дисперсии, то волновой пакет перемещается, сохраняя форму. Если дисперсия есть – он распадается.

Дисперсия – следствие зависимости фазовой скорости от длины волны (волнового числа)

Т.к. для волн Россби

$$c = U - \beta/k^2,$$

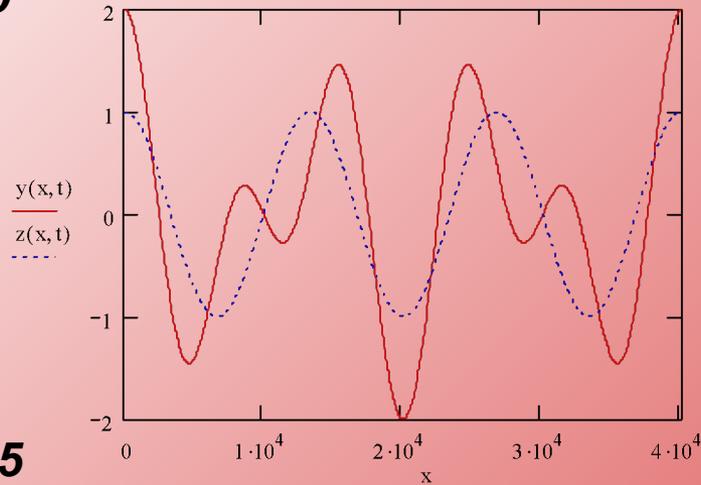
То у них есть дисперсия и в атмосфере волновые пакеты меняют форму



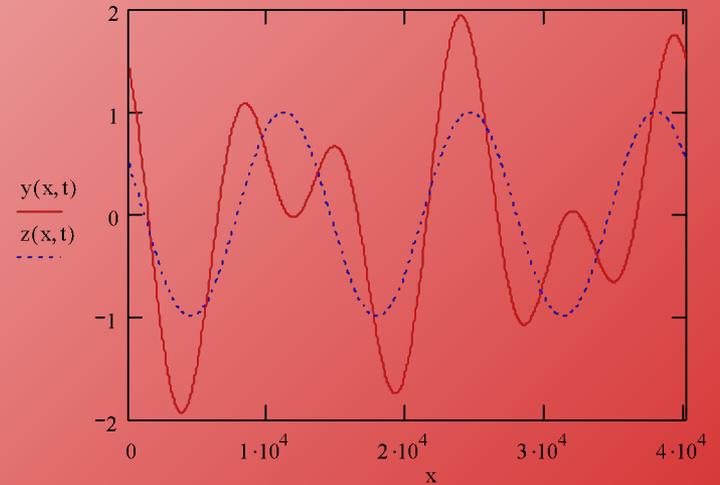
Дисперсия волн Россби

$(K1=3/R=4,7 \cdot 10^{-4} \text{ км}^{-1}; K2=5/R=7,8 \cdot 10^{-4} \text{ км}^{-1})$

t=0

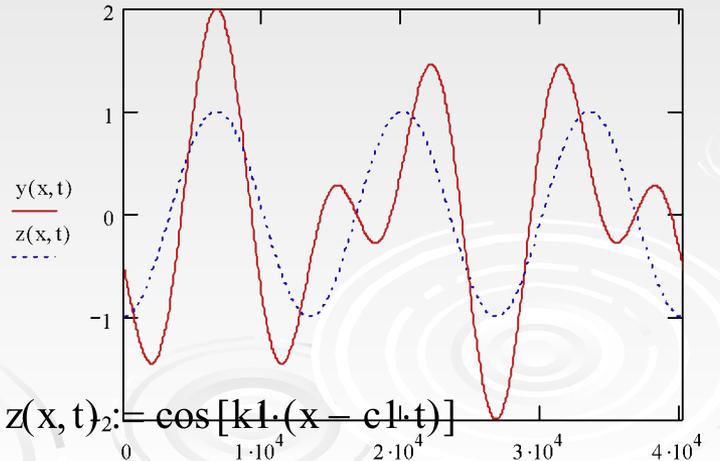
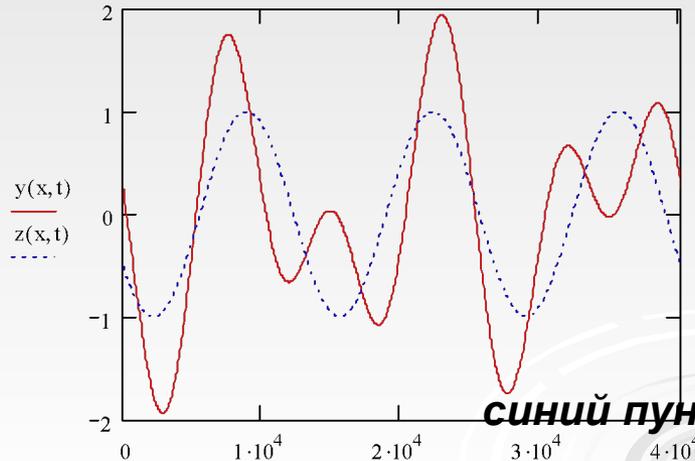


t=30



t=15

t=45

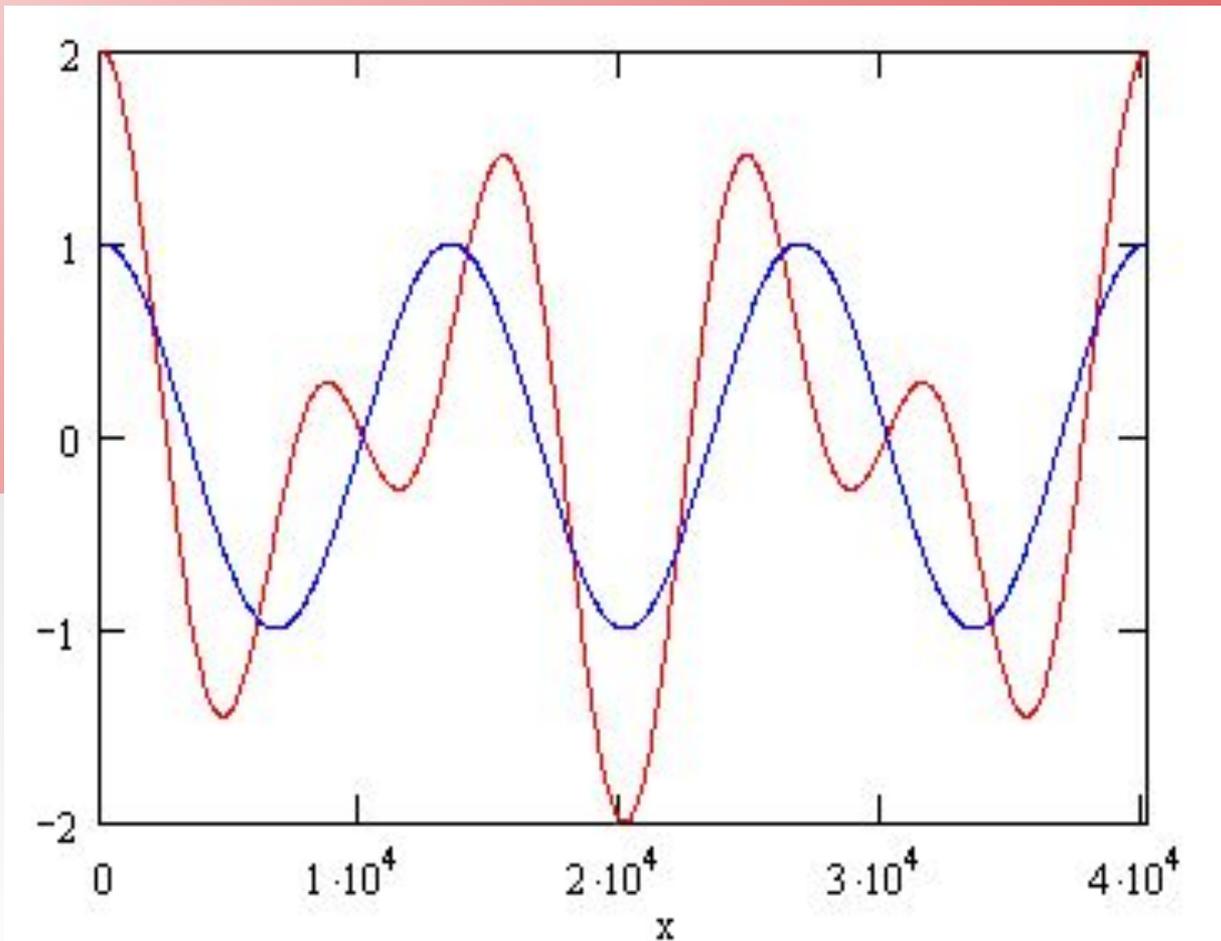


**синий пунктир —
красная сплошная —**

$$z(x, t) := \cos [k1 \cdot (x - c1 \cdot t)] + \cos [k2 \cdot (x - c2 \cdot t)]$$

$$y(x, t) := \cos [k1 \cdot (x - c1 \cdot t)] + x \cdot \cos [k2 \cdot (x - c2 \cdot t)]$$

Итак, для атмосферы характерны собственные колебания большой длины и низкой частоты, обладающие дисперсией



*Про волны нужно знать
хорошо! А не то...*

