

Лекция 7. «Механические волны».

Виды механических волн. Упругие волны в стержнях. Волновое уравнение. Плоская гармоническая волна, длина волны, фазовая скорость. Сферические волны. Объемная плотность энергии волны. Вектор Умова – вектор плотности потока энергии. Когерентные волны. Интерференция волн. Стоячая волна.

Волна – это процесс распространения возмущений некоторой физической величины в пространстве с течением времени. Если возмущения описываются как механическое движение среды, то волна называется *механической*. Например, возмущения могут представлять собой отклонения точек среды от своих положений равновесия. Если эти отклонения направлены перпендикулярно движению волны, то волна называется *поперечной*, если параллельны – то *продольной*. Примером поперечных волн являются волны на поверхности жидкости или колебания гитарной струны. В глубине жидкости или в газе могут распространяться только продольные волны. Примером является звуковая волна – колебания давления (плотности) в газе или жидкости.

Важное свойство волновых движений состоит в *локальной связи между возмущениями в близких точках среды*. То есть отклонение от положения одной точки вызывает отклонения соседних близких точек. Локальная связь между точками является причинно-следственной связью, поэтому процесс распространения возмущения в таких средах имеет конечную скорость.

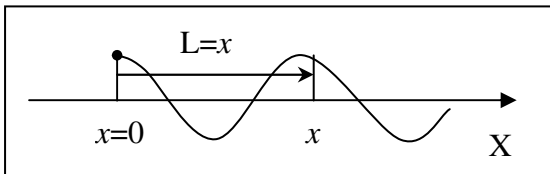
Монохроматическая волна – это идеализация волнового процесса – это бесконечная волна, при которой состояние среды описывается с помощью гармонической функции постоянной частоты.

Рассмотрим поперечную монохроматическую волну, испускаемую некоторым источником, находящимся в начале оси X ($x=0$) и совершающим колебания по гармоническому закону. Пусть его закон колебаний имеет вид $\xi = A \cos(\omega t + \alpha)$. Так как скорость движения волны ко-

нечная, то обозначим её через v .

Колебание, испущенное источником в момент времени t придет (без изменений) в точку, отстоящую от источника на расстоянии L , лишь спустя промежуток

времени $\Delta t = \frac{L}{v}$:



$$\xi = A \cos(\omega(t - \Delta t) + \alpha) = A \cos\left(\omega t - \omega \frac{L}{v} + \alpha\right)$$

Поэтому колебания в координате $x > 0$ будут иметь вид $\xi = A \cos(\omega t - kx + \alpha)$ – волна, бегущая в положительном направлении оси X, а если $x < 0$, то $\xi = A \cos(\omega t + kx + \alpha)$ – волна, бегущая в отрицательном направлении оси X. Здесь величина $k = \frac{\omega}{v}$ называется *волновым числом*.

Так как ω – циклическая частота, то временной период $T = \frac{2\pi}{\omega}$.

k – циклическая частота колебаний по координате X, поэтому пространственный период $\lambda = \frac{2\pi}{k}$

называется *длиной волны*. Из соотношения $k = \frac{\omega}{v}$ получаем $\frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi}{vT}$, откуда получаем $\lambda = vT$ – то есть длина волны – это расстояние, проходимое волной за время, равное периоду колебаний.

Для функции $\xi = A \cos(\omega t - kx + \alpha)$ выполняются соотношения

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = -\omega^2 A \cos(\omega t - kx + \alpha), \quad \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} = -k^2 A \cos(\omega t - kx + \alpha), \quad \frac{1}{\omega^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = \frac{1}{k^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} \quad \text{откуда}$$

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2}$$

Это уравнение называется *волновым уравнением* для одномерного случая (Вдоль координаты X).

Рассмотрим свойства решений этого уравнения.

1. Геометрическое место точек среды, где наблюдаются колебания, называют *волновым полем*. Волновое уравнение – линейное, в том смысле, что сумма двух решений тоже является решением. Это так называемый принцип суперпозиции – *при наложении волновых полей получается поле волновое поле, являющееся их суммой*.

В общем случае решением одномерного волнового уравнения является сумма двух произвольных дважды непрерывно-дифференцируемых функций

$$\xi = f_1(x - vt) + f_2(x + vt),$$

одна из которых - $f_1(x - vt)$ - описывает возмущение, распространяющееся в положительном направлении оси X – его называют *убегающей* волной, а вторая, $f_2(x + vt)$ - в отрицательном направлении оси X – её называют *набегающей* волной.

Действительно, подставим в волновое уравнение выражение

$$\xi = f_1(x - vt) + f_2(x + vt).$$

Тогда $\frac{\partial \xi}{\partial t} = \frac{\partial}{\partial t}(f_1(x - vt) + f_2(x + vt)) = -v \cdot f_1'(x - vt) + v \cdot f_2'(x + vt),$

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = v^2 f_1''(x - vt) + v^2 f_2''(x + vt),$$

$$\frac{\partial \xi}{\partial x} = \frac{\partial}{\partial x}(f_1(x - vt) + f_2(x + vt)) = f_1'(x - vt) + f_2'(x + vt), \quad \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} = f_1''(x - vt) + f_2''(x + vt).$$

Штрихи означают производные от функций по аргументу.

При подстановке этих соотношений в волновое уравнение $\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2}$:

$$v^2 f_1''(x - vt) + v^2 f_2''(x + vt) = v^2 (f_1''(x - vt) + f_2''(x + vt))$$

получаем тождество.

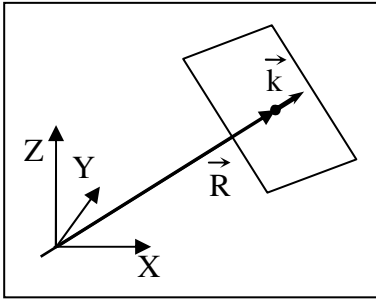
2. Геометрическое место точек в пространстве, для которых фаза волны одинаковая называют *волновой* или *фазовой поверхностью*. В одномерном случае волновая поверхность – это плоскость, которая движется вдоль оси с течением времени $\omega t + kx = const$ или $\omega t - kx = const$. Поэтому волна называется *плоской*. Если волновая поверхность – сфера, то волна называется *сферической*.

Скорость движения плоской фазовой поверхности можно найти дифференцированием по времени уравнений $\omega + k\dot{x} = 0$ или $\omega - k\dot{x} = 0$. Видно, что скорость вдоль оси $v = \pm \frac{\omega}{k}$ по величине совпадает со скоростью волны, определяемой из уравнения. Таким образом, в волновом уравнении $\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2}$ присутствует квадрат скорости, которая называется *фазовой скоростью волны*.

Замечание. В общем случае, фазовая скорость может зависеть от параметров волны (амплитуды, частоты). Для случая, когда скорость зависит от частоты волны, имеется особое название – дисперсия волн.

Уравнение плоской волны, распространяющейся в произвольном направлении.

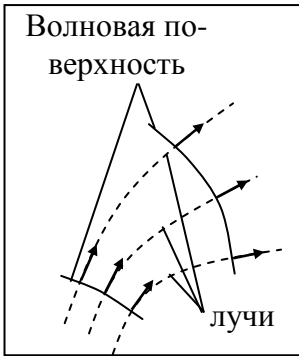
Пусть волна движется в направлении прямой линии, которая проходит через начало координат. Тогда радиус-вектор любой точки, лежащей на этой прямой, тоже лежит на этой прямой и длина этого вектора равна расстоянию R от начала координат. Поэтому уравнение волны, которая бежит вдоль этой прямой можно записать в виде $\xi = A \cos(\omega t - kR + \alpha)$. Фазовая поверхность перпендикулярна этой прямой. Введем *волновой вектор* \vec{k} , направленный перпенди-



кулярно фазовой (волновой) поверхности волны в сторону её движения. Длина вектора $|\vec{k}| = \frac{2\pi}{\lambda}$ равна волновому числу. Так как волновой вектор параллелен прямой, то можно записать $kR = (\vec{k}, \vec{R})$ и $\xi = A \sin(\omega t - (\vec{k}, \vec{R}) + \alpha)$.

Но для любой плоской волны всегда есть прямая линия, перпендикулярная волновой поверхности и проходящая через начало координат, поэтому такая форма записи является общей.

В чем удобство введения волнового вектора? С его помощью можно определять положение любой волновой поверхности. При этом движение волновой поверхности можно описать с помощью лучей. Луч – это линия в пространстве, касательная к которой в каждой точке направлена как волновой вектор.



Волновое уравнение для движения волны в 3х мерном пространстве в общем случае имеет вид:

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \xi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \xi}{\partial z^2} = \frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2}$$

Если ввести условное обозначение $\frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \xi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \xi}{\partial z^2} = \Delta \xi$, то это уравне-

ние можно записать в виде

$$\Delta \xi = \frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2},$$

где $\frac{\partial^2}{\partial x^2} + \frac{\partial^2}{\partial y^2} + \frac{\partial^2}{\partial z^2} = \Delta$ так называемый *оператор Лапласа* (Пьер-Симон Лаплас – французский ученый).

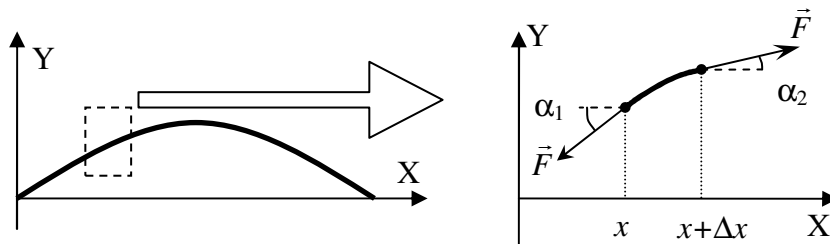
Сферическая волна описывается функцией

$$\xi = \frac{A_0}{R} \cdot \cos(\omega t + (\vec{k}, \vec{R}) + \alpha) + \frac{A_0}{R} \cdot \cos(\omega t - (\vec{k}, \vec{R}) + \beta).$$

Амплитуда сферической волны обратно пропорциональна расстоянию от центра волны.

Примеры по выводу уравнений колебаний.

Рассмотрим малые поперечные колебания тонкой однородной струны длины L и массы



m, закрепленной с обоих концов. Пусть сила натяжения струны F постоянная по величине. Форма проволоки задается уравнением $y(x)$. Выделим малый кусок проволоки, длина которого вдоль оси X равна Δx , а масса Δm . Так как колебания поперечные, то запишем второй закон Ньютона для куска Δm вдоль оси Y:

$$\Delta m a_y = F \cdot \tan \alpha_2 - F \cdot \tan \alpha_1$$

$$\tan \alpha_1 = \left. \frac{\partial y}{\partial x} \right|_x, \quad \tan \alpha_2 = \left. \frac{\partial y}{\partial x} \right|_{x+\Delta x} \approx \left. \frac{\partial y}{\partial x} \right|_x + \left. \frac{\partial^2 y}{\partial x^2} \right|_x \cdot \Delta x \quad (\text{разложение в ряд Тейлора}).$$

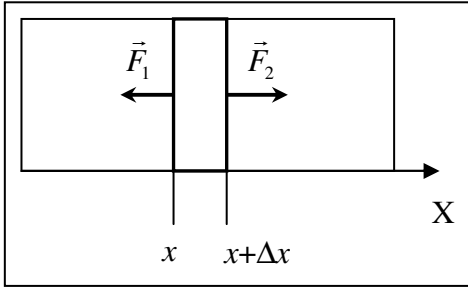
$$\Delta m a_y = F \cdot \left(\left. \frac{\partial y}{\partial x} \right|_x + \left. \frac{\partial^2 y}{\partial x^2} \right|_x \cdot \Delta x \right) - F \cdot \left. \frac{\partial y}{\partial x} \right|_x = F \cdot \left. \frac{\partial^2 y}{\partial x^2} \right|_x \cdot \Delta x$$

$$\Delta m = \frac{m}{L} \Delta x \text{ и } a_y = \frac{\partial^2 y}{\partial t^2}, \quad \frac{m}{L} \Delta x \frac{\partial^2 y}{\partial t^2} = F \cdot \frac{\partial^2 y}{\partial x^2} \Big|_x \cdot \Delta x.$$

$$\frac{\partial^2 y}{\partial t^2} = \frac{LF}{m} \cdot \frac{\partial^2 y}{\partial x^2}.$$

Поэтому скорость волны в струне $v = \sqrt{\frac{LF}{m}}$.

Если возвращающая сила пропорциональна смещению точки от положения равновесия,



то волна называется *упругой*. Выведем волновое уравнение на примере продольных волн деформации в стержне.

Выделим часть стержня длиной Δx . Если площадь поперечного сечения стержня равна S , плотность материала ρ , то масса этой части $\Delta m = \rho S \Delta x$. При деформациях на эту часть стержня действуют силы упругости. Запишем второй закон Ньютона – уравнение движения этой части стержня вдоль оси X :

$$\Delta m a_x = F_2 - F_1.$$

Это уравнение записано в предположении растяжения этой части стержня. Силы с обеих сторон выделенной части вызваны деформацией стержня. При равновесии и отсутствии деформации положение точек в двух близко расположенных сечениях стержня можно задать координатами x и $x + \Delta x$. При деформировании стержня его точки сместятся от равновесных положений. Пусть $x_1(x)$ – задает положение точки стержня при деформации, если её равновесное положение задавалось координатой x . Тогда для близкого сечения новыми координатами будет $x_1 + \Delta x_1$. Изменение линейного размера части стержня вызвано смещением точек стержня. Введем величину смещения $\xi = x_1 - x$. По определению, относительная деформация в данном сечении стержня – это отношение изменения длины части стержня к начальной длине этой части:

$$\varepsilon = \frac{\Delta x_1 - \Delta x}{\Delta x}.$$

Если стержень сжимается, то его продольные размеры уменьшаются $\Delta x_1 < \Delta x$ и поэтому $\varepsilon < 0$. Таким образом, при сжатии $\varepsilon < 0$ и при растяжении $\varepsilon > 0$.

Если все точки стержня смещаются на одинаковую величину, то изменения длины участка стержня не происходит. Поэтому деформация равна разности смещений соседних точек

$$\Delta x_1 - \Delta x = \Delta \xi. \text{ Тогда можно записать } \varepsilon = \frac{\Delta x_1 - \Delta x}{\Delta x} = \frac{\Delta \xi}{\Delta x}.$$

$$\varepsilon = \frac{\partial \xi}{\partial x}.$$

По обобщенному закону Гука $F_1 = \sigma_x S$, $F_2 = \sigma_{x+\Delta x} S$. Напряжения в сечениях стержня найдем по закону Гука: $\sigma_x = E \varepsilon_x$, $\sigma_{x+\Delta x} = E \varepsilon_{x+\Delta x}$, где E – модуль упругости материала (модуль Юнга).

Относительная деформация меняется вдоль стержня, поэтому можно считать, что

$$\varepsilon_{x+\Delta x} = \varepsilon_x + \frac{\partial \varepsilon}{\partial x} \Delta x + \dots \text{ (разложение в ряд Тейлора).}$$

$$a_x = \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2}.$$

Последовательно подставим эти соотношения в уравнения движения:

$$\Delta m a_x = F_2 - F_1: \rho S \Delta x \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = \sigma_{x+\Delta x} S - \sigma_x S, \quad \rho \Delta x \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = E \varepsilon_2 - E \varepsilon_1, \quad \rho \Delta x \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = E \left(\varepsilon_1 + \frac{\partial \varepsilon}{\partial x} \Delta x \right) - E \varepsilon_1,$$

$$\rho \Delta x \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = E \frac{\partial \varepsilon}{\partial x} \Delta x.$$

С учетом равенства $\varepsilon = \frac{\partial \xi}{\partial x}$, после сокращений, получаем дифференциальное уравнение, описывающее распространение волны (вдоль одного направления – оси X):

$$\frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = \frac{E}{\rho} \cdot \frac{\partial^2 \varepsilon}{\partial x^2} \text{ или } \frac{\partial^2 \xi}{\partial t^2} = v^2 \frac{\partial^2 \xi}{\partial x^2}.$$

Здесь, ξ – параметр, описывающий колебания (величина смещения точек при деформации), $v = \sqrt{\frac{E}{\rho}}$ – скорость волны. ♣

Рассмотрим выделенный участок стержня длиной Δx . При колебаниях скорость этого участка $\frac{\partial \xi}{\partial t}$ и величина деформации $\frac{\partial \xi}{\partial x}$. Соответственно, кинетическая и потенциальные энергии выделенного участка равны $W_K = \frac{1}{2} \rho S \Delta x \left(\frac{\partial \xi}{\partial t} \right)^2$ и $W_{II} = \frac{1}{2} E \left(\frac{\partial \xi}{\partial x} \right)^2 S \Delta x$. Объем участка

$$V = S \Delta x. \text{ Объемная плотность механической энергии } w = \frac{W_K + W_{II}}{V} = \frac{1}{2} \rho \left(\frac{\partial \xi}{\partial t} \right)^2 + \frac{1}{2} E \left(\frac{\partial \xi}{\partial x} \right)^2.$$

Если уравнение движения волны записать в виде $\xi = A \cos(\omega t - kx + \alpha)$, то с учетом соотношений для скорости $\frac{\partial \xi}{\partial t} = -\omega A \sin(\omega t - kx + \alpha)$ и деформации $\frac{\partial \xi}{\partial x} = -kA \sin(\omega t - kx + \alpha)$ получается

$$w = \frac{1}{2} \rho \cdot \omega^2 A^2 \sin^2(\omega t - kx + \alpha) + \frac{1}{2} E \cdot k^2 A^2 \sin^2(\omega t - kx + \alpha),$$

$$w = (\rho \cdot \omega^2 + E \cdot k^2) \frac{1}{2} A^2 \sin^2(\omega t - kx + \alpha).$$

Используем выражение для скорости волны $v^2 = \frac{E}{\rho} = \frac{\omega^2}{k^2}$:

$$w = \rho \cdot \omega^2 \left(1 + \frac{E}{\rho} \cdot \frac{k^2}{\omega^2} \right) \frac{1}{2} A^2 \sin^2(\omega t - kx + \alpha) = \rho \cdot \omega^2 2 \frac{1}{2} A^2 \sin^2(\omega t - kx + \alpha)$$

$$w = \frac{\rho \cdot \omega^2 A^2}{2} (1 - \cos(2[\omega t - kx + \alpha])).$$

Среднее значение плотности потока энергии, переносимой волной

$$\langle w \rangle = \lim_{t \rightarrow \infty} \left[\frac{1}{t} \int_0^t \frac{\rho \cdot \omega^2 A^2}{2} (1 - \cos(2[\omega t - kx + \alpha])) dt \right] = \frac{\rho \cdot \omega^2 A^2}{2}$$

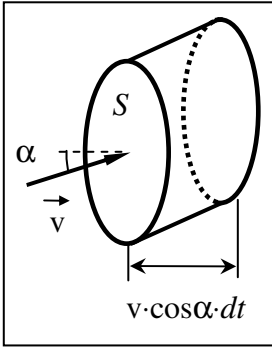
Следствия

- 1) Величины скорости точек $\frac{\partial \xi}{\partial t} = -\omega A \sin(\omega t - kx + \alpha)$ и деформации среды

$$\frac{\partial \xi}{\partial x} = -kA \sin(\omega t - kx + \alpha) \text{ колеблются синфазно друг другу.}$$

- 2) Закон изменения плотности энергии описывается волновым уравнением и представляет волну плотности энергии. Скорость этой волны $v_{ЭН} = \frac{2\omega}{2k} = v$ в данном случае совпадает с фазовой скоростью волны. (В общем случае это не так.)

Вектор Умова



Пусть энергия переносится со скоростью \vec{v} в направлении под углом α к нормали некоторой малой площадки S . Тогда вся энергия, прошедшая через эту площадку за малое время dt окажется в области, объем которой $dV = S \cdot v \cdot \cos \alpha \cdot dt$ (на рисунке эта область является косым цилиндром). Если объемная плотность энергии равна w , то энергия этого объема

$$W = w \cdot dV = w \cdot S \cdot v \cdot \cos \alpha \cdot dt$$

Мощность переноса энергии через площадку S : $\frac{dW}{dt} = w \cdot dV = w \cdot S \cdot v \cdot \cos \alpha$.

Введем вектор плотности потока энергии (Вектор Умова)

$$\vec{j} = w \cdot \vec{v},$$

тогда $\frac{dW}{dt} = j \cdot S \cdot \cos \alpha$. Если ввести вектор $\vec{S} = \vec{n} \cdot S$, направленный по нормали к площадке, и скалярное произведение $j \cdot S \cdot \cos \alpha = (\vec{j}, \vec{S})$ определить как поток вектора Умова через площадку S , то *мощность переноса энергии через площадку определяется потоком вектора Умова через эту площадку* $\frac{dW}{dt} = (\vec{j}, \vec{S})$.

Интенсивность волны – это средняя по времени энергия переносимая волной через площадку в направлении перпендикулярном к этой площадке.

Для плоской волны интенсивность $I = \frac{\rho \cdot \omega^2 A^2}{2} S$ не меняется при распространении волны

Для сферической волны интенсивность через любую сферу радиуса R с центром в источнике

$$I = \frac{\rho \cdot \omega^2 A^2}{2} S = \frac{\rho \cdot \omega^2}{2} \frac{A_0^2}{R^2} 4\pi R^2 = 2\pi \rho \cdot \omega^2 A_0^2$$

является постоянной величиной.

Если интенсивность волны уменьшается, то среда называется *диссипативной*.

Если интенсивность волны увеличивается, то среда называется *активной*.

Интерференция волн

Интерференция волн – взаимное усиление или ослабление волн при их наложении друг на друга (суперпозиции волн) при одновременном распространении в пространстве, что приводит к перераспределению энергии колебаний, устойчивому во времени. Интерференция волн наблюдается согласно принципу суперпозиции волн.

Рассмотрим суперпозицию двух волн одного направления $\xi_1 = A_1 \cos(\omega_1 t - k_1 x_1 + \alpha_1)$ и

$\xi_2 = A_2 \cos(\omega_2 t - k_2 x_2 + \alpha_2)$.

Рассмотрим амплитудно-векторную диаграмму.

По теореме косинусов

$$A_\Sigma^2 = A_1^2 + A_2^2 - 2A_1 A_2 \cos(\pi - \delta)$$

Учтем, что $\cos(\pi - \delta) = -\cos \delta$,

$$A_\Sigma^2 = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1 A_2 \cos \delta$$

Учтем, что $\cos(\pi - \delta) = -\cos \delta$,

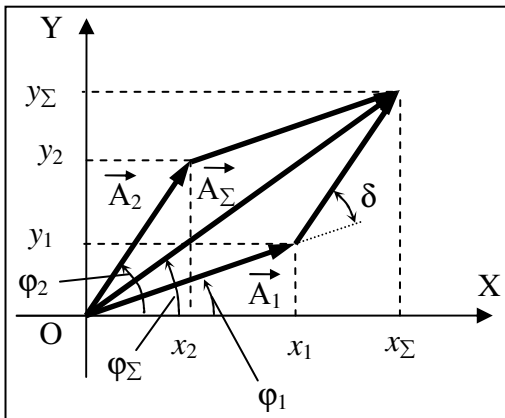
Учтем, что $\cos(\pi - \delta) = -\cos \delta$,

$$\delta = \varphi_2 - \varphi_1 = (\omega_2 - \omega_1)t - (k_2 x_2 - k_1 x_1) + \alpha_2 - \alpha_1, \text{ тогда}$$

$$A_\Sigma^2 = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1 A_2 \cos((\omega_2 - \omega_1)t - (k_2 x_2 - k_1 x_1) + \alpha_2 - \alpha_1).$$

Если результирующая амплитуда не зависит от времени, то разность фаз волн должна быть постоянной во времени. Такие волны называются *когерентными*. В частности, получаем, что частоты когерентных волн совпадают $\omega_2 = \omega_1$.

Вообще говоря, волны могут двигаться к точке встречи в разных средах, поэтому их скорости могут быть там различными, а также расстояние до точки тоже могут быть разными.



$$A_{\Sigma}^2 = A_1^2 + A_2^2 + 2A_1A_2 \cos((k_2x_2 - k_1x_1) - (\alpha_2 - \alpha_1))$$

Поэтому в точке наблюдения может быть

либо усиление колебаний при $\cos((k_2x_2 - k_1x_1) - (\alpha_2 - \alpha_1)) = 1$,

либо ослабление колебаний при $\cos((k_2x_2 - k_1x_1) - (\alpha_2 - \alpha_1)) = -1$.

Стоячая волна.

Стоячая волна образуется при наложении двух волн одинаковой частоты, бегущих в противоположных направлениях:

$$\xi = A \cos(\omega t + kx + \alpha_1) + A \cos(\omega t - kx + \alpha_2)$$

Пусть $\alpha_1 = 0$ и $\alpha_2 = 0$, тогда $\xi = 2A \cos(kx) \cos(\omega t + \theta)$.

Величину $A_0 = 2A |\cos(kx)|$ можно назвать амплитудой стоячей волны. Так как амплитуда не может быть отрицательной, то необходимо брать модуль $|\cos(kx)|$. Тогда в тех точках, где $\cos(kx) > 0$ значение $\theta=0$, а в тех точках, где $\cos(kx) < 0$ надо, для учета знака минус, принять $\theta=\pi$. Точки, где амплитуда стоячей волны максимальная, называются *пучностями*. Эти точки можно найти из условия $|\cos(kx)| = 1$, откуда $kx = \pm \pi \cdot n$ (n – целое число). Следовательно, координаты пучностей $x_{пуч}^n = \pm \frac{\pi \cdot n}{k} = \pm \frac{\pi \cdot n}{2\pi} \lambda = \pm n \frac{\lambda}{2}$. Соседние пучности находятся друг от друга на расстоянии $\frac{\lambda}{2}$ – половины длины волны. Точки, где амплитуда стоячей волны равна нулю,

называются *узлами*. Эти точки можно найти из условия $|\cos(kx)| = 0$, откуда $kx = \frac{\pi}{2} \pm \pi \cdot n$ (n –

целое число). Следовательно, координаты узлов $x_n^{уз} = \frac{\left(\frac{\pi}{2} \pm \pi \cdot n\right)}{k} = \frac{\left(\frac{\pi}{2} \pm \pi \cdot n\right)}{2\pi} \lambda = \left(\frac{1}{2} \pm n\right) \frac{\lambda}{2}$.

Соседние узлы находятся друг от друга на расстоянии $\frac{\lambda}{2}$ – половины длины волны.

Следовательно, расстояние между ближайшими соседними узлами и пучностями равно $\frac{\lambda}{4}$.

Найдем объемную плотность энергии стоячей волны $w = w_K + w_{II} = \frac{1}{2} \rho \left(\frac{\partial \xi}{\partial t} \right)^2 + \frac{1}{2} E \left(\frac{\partial \xi}{\partial x} \right)^2$

$$w = \frac{1}{2} \rho (-\omega 2A \cos(kx) \sin(\omega t + \theta))^2 + \frac{1}{2} E (-k 2A \sin(kx) \cos(\omega t + \theta))^2$$

$$w = 2A^2 \rho \omega^2 (\cos^2(kx) \sin^2(\omega t + \theta) + \sin^2(kx) \cos^2(\omega t + \theta))$$

$$w = 2A^2 \rho \omega^2 \left(\frac{1 + \cos(2kx)}{2} \frac{1 - \cos(2[\omega t + \theta])}{2} + \frac{1 - \cos(2kx)}{2} \frac{1 + \cos(2[\omega t + \theta])}{2} \right)$$

$$w = A^2 \rho \omega^2 (1 - \cos(2kx) \cos(2[\omega t + \theta]))$$

Видно, что плотность энергии тоже является стоячей волной. Т.е. энергия стоячей волной не переносится.