

СОДЕРЖАНИЕ

1. Основные сведения о волновых процесса.....	6
1.1. Введение.....	6
1.2. Скалярные и векторные волны	9
1.3. Кинематические характеристики волн.....	10
1.4. Геометрические типы гармонических волн.....	16
1.5. Эффект Доплера.....	18
2. Упругие волны.....	20
2.1. Продольные волны в твердом теле.....	20
2.2. Упругая волна в идеальном газе.....	23
2.3. Энергетические характеристики упругих волн. Вектор Умова.....	27
3. Электромагнитные волны.....	32
3.1. Уравнения Максвелла и их физический смысл.....	32
3.2. Электромагнитные волны и их свойства.....	34
3.3. Энергетические характеристики электромагнитных волн. Вектор Пойнтинга.....	37
4. Излучение электромагнитных волн.....	40
4.1. Излучение точечного заряда.....	40
4.2. Излучение диполя (диполь Герца).....	42
4.3. Мощность излучения диполя.....	45
5. Интерференция плоских монохроматических волн.....	47
5.1. Принцип суперпозиции для электромагнитных волн.....	47

5.2. Явление интерференции. Условия наблюдения стационарной интерференционной картины.....	49
5.3. Когерентные и некогерентные волны.....	52
5.4. Интерференционный опыт Юнга.....	54
5.5. Интерферометрия.....	58
5.6. Влияние немонохроматичности на интерференционную картину.....	60
6. Интерференция сферических волн.....	62
6.1. Суперпозиция двух сферических гармонических синфазных волн..	62
6.2. Сложение волн в дальней зоне.....	68
7. Способы наблюдения интерференции света.....	72
7.1. Зеркала Френеля.....	72
7.2. Бипризма Френеля.....	74
7.3. Кольца Ньютона.....	76
8. Голография.....	78
9. Дифракция волн.....	81
9.1. Принцип Гюйгенса-Френеля.....	84
9.2. Метод векторных диаграмм. Зоны Френеля.....	87
9.3. Дифракция от круглого отверстия.....	93
9.4. Зонные пластинки.....	95
10. Дифракция Фраунгофера.....	99
10.1. Дифракция Фраунгофера от длинной прямой щели.....	99

10.2. Интенсивность дифракционной картины.....	105
10.3. Критерий типа дифракции.....	109
10.4. Дифракция на решетке.....	113
10.5. Дифракционная решётка как спектральный прибор.....	116
10.6. Критерий Рэлея. Разрешающая способность.....	120
БИБЛИОГРАФИЧЕСКИЙ СПИСОК.....	125

1. ОСНОВНЫЕ СВЕДЕНИЯ О ВОЛНОВЫХ ПРОЦЕССАХ

1.1. Введение

Физическая оптика — раздел оптики, изучающий оптические явления, выходящие за рамки приближения геометрической оптики, то есть явления, для объяснения которых достаточно иметь представление о волновой природе света. Поэтому сначала следует понять, что, собственно, представляет из себя волновой процесс, какие бывают волновые процессы, в каких средах они могут распространяться.

Волновой процесс – особый вид движения, присущий обеим формам материи. Это и электромагнитные волны, которые могут распространяться не только в средах, но и в пустоте, и волны упругие. Упругие волны – это и звук, и морские волны, и мелкая рябь на поверхности жидкости, и волны сжатия, растяжения или деформации сдвига в твердых телах.

Для возникновения упругой волны (например, волны на поверхности воды при падении в нее камня) среда должна удовлетворять двум условиям.

1. Она должна располагать материальными носителями колебаний – осцилляторами.

2. Осцилляторы должны взаимодействовать друг с другом, чтобы передавать переносимый сигнал от одной точки пространства к другой.

Падение камешка в воду порождает серию волн на поверхности: череду гребней и впадин. Расстояние между двумя соседними гребнями (или впадинами) называется *длиной волны*.

Самая “первая” волна, отделяющая область поверхности, захваченную волновым процессом, от невозмущенных еще областей, называется *волновым фронтом*. Видно, как фронт волны перемещается по поверхности. Скорость этого движения – *скорость волны (фазовая скорость)*. Понятно, что фазовая скорость отличается, конечно, от скорости движения частиц среды в волне.

Говоря о волнах вообще, отметим, что они различаются по тому, как возмущения, переносимые волной, ориентированы относительно направления их распространения.

Если в акустической волне смещение частиц среды происходит в направлении распространения волны, то такая волна называется *продольной*. Если смещение частиц и направление распространения волны взаимно - перпендикулярны, то это - *поперечная волна*.

Упругие *поперечные* волны существуют только в твердых телах. *Продольные* волны можно наблюдать как в твердых телах, так в жидкостях и газах.

В *электромагнитной волне* меняются напряжённости электрического (\vec{E}) и магнитного (\vec{H}) полей. При этом они остаются перпендикулярными направлению распространения волны (\vec{v}) (в свободном пространстве). Поэтому электромагнитные волны относят к классу поперечных волн.

Длины электромагнитных волн меняются в широчайшем диапазоне: от 10^{-4} до 10^{15} Å. Это различные радиоволны, видимый свет, рентгеновское и гамма-излучение. Волновой характер может носить процесс распространения в пространстве сигнала произвольной формы и продолжительности. Однако наибольший интерес представляют гармонические волны. Такие волны переносят в пространстве гармонические колебания.

1.2 Скалярные и векторные волны

Гармоническая волна — процесс распространения гармонического колебания в пространстве. Гармонические колебания — колебания, при которых физическая величина изменяется с течением времени по гармоническому (синусоидальному или косинусоидальному) закону. Мы будем рассматривать как упругие (акустические) волны так и волны электромагнитные.

Если распространяются колебания скалярной величины, то соответствующая волна — *скалярная*. Если же волна переносит колебания векторной величины, то такая волна называется *векторной*.

В звуковой волне, распространяющейся, например, в атмосфере, происходят колебания давления, плотности, температуры воздуха. Всё это скалярные параметры газа, поэтому и волна скалярная.

Электромагнитная волна относится к классу векторных волн, поскольку в этом процессе претерпевают изменения векторные характеристики волны — напряжённости электрического (\vec{E}) и магнитного (\vec{H}) полей.

1.3. Кинематические характеристики волн

В общем случае уравнение *плоской* скалярной волны можно записать в виде:

$$S = f(t, x). \quad (1.1)$$

Это уравнение означает, что скалярный параметр S в любой заданный момент времени имеет одно и то же значение во всех точках плоскости $x = x_1 = \text{const}$.

Наибольший интерес для нас будет представлять волна, в которой координата x и время t входят в уравнение (1.1) в виде линейной комбинации:

$$S = f(at - bx). \quad (1.2)$$

Здесь a и b — постоянные, f — функция, определяющая форму передаваемого сигнала.

Мы будем рассматривать распространение гармонического колебания, когда параметр S меняется во времени и в пространстве по гармоническому закону.

Рассмотрим осциллограмму волны, т. е. зависимость $S = f(t)$ для двух плоскостей $x=0$ и $x=x_1$:

$$x = 0: \quad S(t, 0) = S(at) \quad (1.3)$$

$$x = x_1: \quad S(t, x) = S(at - bx_1) = S\left[a\left(t - \frac{b}{a}x_1\right)\right] = S\left[a\left(t - \frac{x_1}{v}\right)\right] \quad (1.4)$$

Сравнение уравнений (1.3) и (1.4) показывает, что изменение параметра S в плоскости x , в точности повторяет изменение этой величины в плоскости $x=0$,

но с запаздыванием на $\frac{x_1}{v}$, где $v = \frac{a}{b}$.

Рассмотрим фотографию волны в плоскости x в момент времени $t=0$:

$$S(0, x) = f(-bx) \quad (1.5)$$

и в момент времени $t=t_1$:

$$S(t_1, x) = f(at_1 - bx) = f[-b[x - vt_1]]. \quad (1.6)$$

Сопоставляя эти уравнения, приходим к выводу, что *волна не меняет своей формы*: за время t_1 сигнал перемещается со скоростью $v = \frac{a}{b}$ вдоль оси X на расстояние vt_1 . Волна при этом *не деформируется*.

Вывод:

$S = f(at - bx)$ — уравнение *плоской скалярной, недеформируемой* волны, распространяющейся со скоростью $v = \frac{a}{b}$ в положительном направлении оси x .

В случае синусоидальной волны f — гармоническая функция координаты и времени.

Путь в плоскости, проходящей через начало координат, происходят колебания с частотой ω (рис. 1.1).

Тогда можно записать параметр S :

$$S(0, t) = A \cos(\omega t + \phi_0), \text{ где } \phi_0 = \phi(0) - \text{ начальная фаза колебаний.}$$

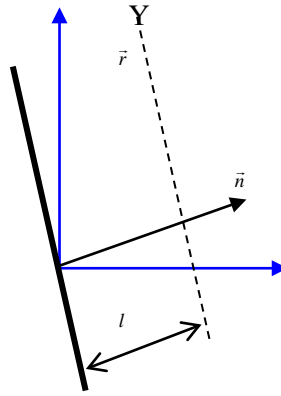


Рис. 1.1

В плоскости, отстоящей от исходной на расстоянии l , эти колебания повторяются с запаздыванием $\tau = \frac{l}{v}$. Здесь v — скорость распространения волны.

Колебания в точке, определяемой радиус – вектором \vec{r} (рис.1.1):

$$S(\vec{r}, t) = A \cos \left[\omega \left(t - \frac{l}{v} \right) + \phi_0 \right] = A \cos \left[\omega t - \frac{\omega}{v} l + \phi_0 \right] = A \cos(\omega t - k \vec{r} \vec{n} + \phi_0) \quad (1.7)$$

Мы пришли к уравнению плоской гармонической волны, распространяющейся в произвольном направлении:

$$S(\vec{r}, t) = A \cos(\omega \cdot t - \vec{k} \vec{r} + \phi_0) \quad (1.8)$$

Здесь: $\vec{k} = k \vec{n} = \frac{\omega}{v} \vec{n}$ — волновой вектор,

$k = \frac{\omega}{v} = |\vec{k}|$ — волновое число.

$|\vec{n}| = 1$ — единичный вектор, совпадающий по направлению с направлением распространения волны.

Волновой вектор $\vec{k} = k \vec{n}$ указывает направление движения волны.

В частном случае

$$S(x,t) = A \cos(\omega t - kx + \phi_0). \quad (1.9)$$

Формула (1.9) — уравнение плоской волны, движущейся в положительном направлении оси X . Это *монохроматическая* (одноцветная) волна с постоянной частотой.

Зафиксируем какое – либо значение фазы волны:

$$\phi = \omega \cdot t - kx + \phi_0 = \text{const}. \quad (1.10)$$

Тогда получим уравнение движения выбранной фазовой поверхности (в нашем случае – плоскости).

Волновой (фазовой) поверхностью называется геометрическое место точек, в которых фаза волны имеет одинаковое значение.

Продифференцируем уравнение (1.10) по времени:

$$\omega - k\dot{x} = 0 \Rightarrow \dot{x} = v_\phi = \frac{\omega}{k} = \frac{\omega}{\omega} v = v. \quad (1.11)$$

Скорость движения фазовой поверхности v_ϕ равна скорости распространения волны. Если плоская волна движется в отрицательном направлении оси x , то $v < 0$ и уравнение волны принимает вид:

$$S(x,t) = A \cos(\omega t + kx + \phi_0).$$

Уравнение волны $S(x,t) = A \cos(\omega t + kx + \phi_0)$ является решением

дифференциального волнового уравнения:

$$\frac{\partial^2 S}{\partial x^2} = \frac{1}{v^2} \cdot \frac{\partial^2 S}{\partial t^2}. \quad (1.12)$$

Докажем это, показав, что гармоническая функция (1.9) обращает дифференциальное уравнение (1.12) в тождество.

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial^2 S}{\partial x^2} &= -Ak^2 \cos \phi \\ \frac{\partial^2 S}{\partial t^2} &= -A\omega^2 \cos \phi \end{aligned} \right\} \Rightarrow \frac{\partial^2 S}{\partial x^2} = \frac{k^2}{\omega^2} \cdot \frac{\partial^2 S}{\partial t^2}$$

Здесь $\phi = (\omega \cdot t - kx + \phi_0)$ — фаза волны.

$$\frac{k^2}{\omega^2} = \frac{\omega^2}{v^2 \omega^2} = \frac{1}{v^2}.$$

Рассмотрим две фазовые поверхности плоской волны:

$$x_1 \rightarrow \phi_1 = -kx_1 - \omega t + \phi_0.$$

$$x_2 \rightarrow \phi_2 = -kx_2 + \omega t + \phi_0.$$

Разность этих фаз:

$$\Delta\Phi = \Phi_2 - \Phi_1 = k(x_2 - x_1) = k\Delta x.$$

Колебания, происходящие со сдвигом по фазе, кратным 2π , называются *синфазными*. Иными словами, разность фаз двух синфазных колебаний равна

$$\Delta\Phi = n(2\pi), \quad (n = 0, \pm 1, \pm 2, \dots)$$

Минимальное расстояние между двумя фазовыми поверхностями, в которых происходят синфазные колебания, называется *длиной волны* и обозначается λ :

$$\lambda = \Delta x_{\min} = x_2 - x_1 = \frac{2\pi}{k}.$$

Волновое число:

$$k = \frac{\omega}{v} .$$

Поэтому длина волны равна:

$$\lambda = \frac{2\pi}{\omega} v = T \cdot v .$$

Здесь: $T = \frac{2\pi}{\omega}$ — период колебания, λ — длина волны. Длину волны теперь

можно определить как расстояние, которое проходит волна за время одного полного колебания T , то есть $\lambda = v T$.

1.4. Геометрические типы гармонических волн

В предыдущем разделе было дано определение волновой (фазовой) поверхности. В зависимости от её формы можно выделить плоские, цилиндрические и сферические волны.

Плоская волна:

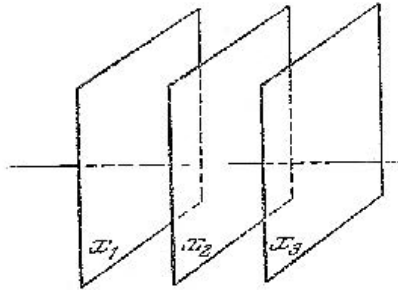


Рис. 1.2

Уравнение плоской волны:

$$S(x,t) = A \cos(\omega t - kx + \Phi_0)$$

Цилиндрическая волна:

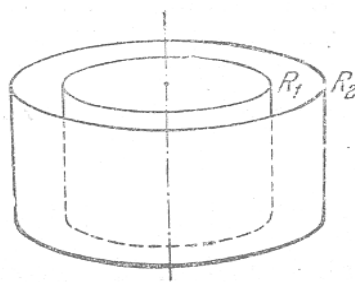


Рис. 1.3

Уравнение цилиндрической волны:

$$S(R,t) = \frac{A_0}{\sqrt{R}} \cos(\omega t - kR + \Phi_0)$$

Сферическая волна:

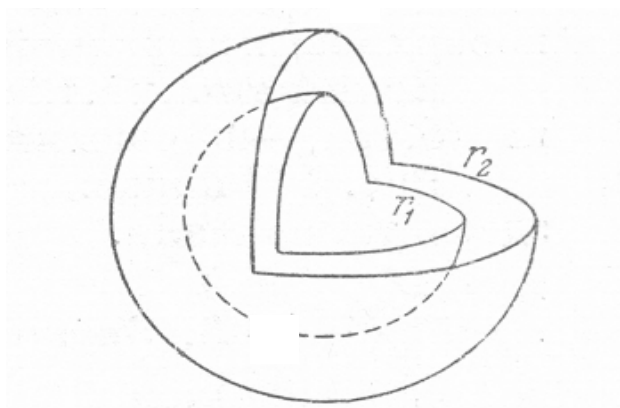


Рис. 1.4

Уравнение сферической волны:

$$S(r, t) = \frac{A_0}{r} \cos(\omega t - kr + \Phi_0)$$

1.5. Эффект Доплера

Рассмотрим распространение волн на поверхности жидкости. Пусть волны возникают в результате падения на поверхность капля воды. Эти капли через одинаковые промежутки времени T_0 покидают неподвижную капельницу.

Распространяющиеся волны будут представлять собой *концентрические окружности*. Частота, которую воспринимает приемник в этом случае равна

$$\omega_0 = \frac{2\pi}{T_0}.$$

Теперь заставим нашу капельницу – источник волн – двигаться горизонтально со скоростью U . Картина волн изменится: теперь это система *эксцентрических окружностей*. В направлении движения источника расстояние между гребнями станет меньше, т.е. их частота возрастет. Вычислим, частоту, которую регистрирует приемник в произвольном направлении θ (рис. 1.5).

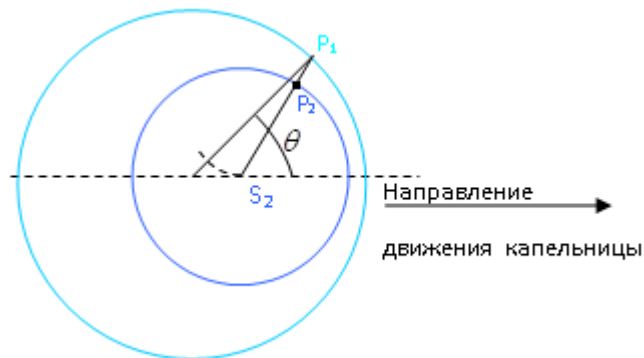


Рис. 1.5

$$\begin{cases} S_2P_2 \cong S_1P_1 - vT_0 \\ S_2P_1 = S_1P_1 - S_1S_2 \cos \theta = S_1P_1 - uT_0 \cos \theta \end{cases}$$

$$P_1P_2 = S_2P_1 - S_2P_2 \cong (v - u \cos \theta)T_0 \approx \lambda_\theta$$

$$\lambda_\theta = \frac{2\pi}{\omega_\theta} v = (v - u \cos \theta) T_0$$

$$\omega_\theta = \frac{2\pi v}{(v - u \cos \theta) T_0}, \Rightarrow \omega_\theta = \frac{2\pi}{\left(1 - \frac{u}{v} \cos \theta\right) T_0} = \frac{\omega_0}{1 - \frac{u}{v} \cos \theta}.$$

При $\theta = 0, \pi$ приёмник зарегистрирует частоту:

$$\omega_\theta = \frac{\omega_0}{1 \mp \frac{u}{v}}.$$

При $\theta = \pm \frac{\pi}{2}$ приёмник зарегистрирует частоту: $\omega_\theta = \omega_0$.

Можно показать, что частота сигнала меняется не только в результате движения источника (u), но и при движении приёмника (v_n).

При движении источника (u) и приёмника (v_n) *по одной прямой*, частота, регистрируемая приёмником, будет равна

$$\omega' = \omega_0 \frac{v + v_n}{v - u} \quad (1.13)$$

Здесь: v — скорость волны,

v_n — скорость приёмника,

u — скорость источника.

При движении к источнику $v_n > 0$, при движении от источника $v_n < 0$.

Источник движется к приемнику с положительной скоростью $u > 0$, от приемника с отрицательной скоростью $u < 0$.

Конец ознакомительного фрагмента.

Приобрести книгу можно

в интернет-магазине

«Электронный универс»

e-Univers.ru