# Электромагнитные волны

$$[\vec{\nabla}\vec{E}] = -\frac{\partial\vec{B}}{\partial t}$$
 — 3 - н Фарадея  $\vec{\nabla}\vec{D} = \rho$  — теорема Гаусса  $[\vec{\nabla}\vec{H}] = \vec{j} + \frac{\partial\vec{D}}{\partial t}$  — 3 - н Ампера  $\vec{\nabla}\vec{B} = 0$  — теорема Гаусса  $\vec{\nabla}\vec{J} = -\frac{\partial\rho}{\partial t}$  — ур - ние непрерывности  $\vec{B} = \mu\mu_0\vec{H}$ ,  $\vec{D} = \varepsilon\varepsilon_0\vec{E}$ 

## Рассмотрим среду однородную нейтральную ( $\rho = 0$ )

непроводящую (j = 0).

Тогда система принимает вид:

$$[\vec{\nabla}\vec{E}] = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$
 (1)  
 
$$\vec{\nabla}\vec{D} = 0$$
 (2)

$$\vec{\nabla}\vec{D} = 0 \tag{2}$$

$$[\vec{\nabla}\vec{H}] = \frac{\partial D}{\partial t} \tag{3}$$

$$\vec{\nabla}\vec{B} = 0 \tag{4}$$

Продифференцируем (3) по времени и далее воспользуемся (1):

$$\frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{\partial \vec{D}}{\partial t} \right) = \varepsilon \varepsilon_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[ \vec{\nabla} \vec{H} \right] = \left[ \vec{\nabla}, \frac{\partial H}{\partial t} \right] = -\frac{1}{\mu \mu_0} \left[ \vec{\nabla}, \left[ \vec{\nabla} \vec{E} \right] \right]$$

С учетом:

$$\left[\vec{a}, \left[\vec{b}\,\vec{c}\,\right]\right] = \vec{b}\left(\vec{a}\,\vec{c}\,\right) - \vec{c}\left(\vec{a}\,\vec{b}\,\right)$$

получим:

$$\left[ \vec{\nabla}, \left[ \vec{\nabla} \vec{E} \right] \right] = \vec{\nabla} \left( \vec{\nabla} \vec{E} \right) - \left( \vec{\nabla} \vec{\nabla} \right) \vec{E} = -\vec{\nabla}^2 \vec{E}$$

Здесь использовано соотношение (2):

$$\vec{\nabla}\vec{D} = \vec{\nabla}\varepsilon\varepsilon_0 \,\vec{E} = 0$$

Таким образом, приходим к *волновому уравнению* для E: .

$$\nabla^2 \vec{E} - \varepsilon \varepsilon_0 \mu \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0, \qquad (5)$$

и аналогично для напряженности магнитного поля H:

$$\nabla^2 \vec{H} - \varepsilon \varepsilon_0 \mu \mu_0 \frac{\partial^2 \vec{H}}{\partial t^2} = 0 \tag{6}$$

Коэффициент перед вторыми производными по времени определяет скорость распространения волны:

$$v = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon \varepsilon_0 \mu \mu_0}} = \frac{c}{\sqrt{\varepsilon \mu}}$$

где c — скорость распространения электромагнитной волны в вакууме ( $\varepsilon = \mu = 1$ )

$$c = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0}} \approx 3 \cdot 10^8 \ \text{m/c}$$

Равенство скорости распространения ЭМВ скорости распространения света в вакууме позволило Максвеллу предположить, что свет есть вид электромагнитных волн.

Если волна от точечного источника изотропна, то решение волнового уравнения нужно искать в виде

$$E = E(r, t),$$

где r — расстояние от точечного источника, принятого за начало координат.

В этом случае одним из простейших решений является бегущая гармоническая расходящаяся сферическая волна вида

$$E(r,t) = \frac{E_0}{r} \cos(\omega t - kr + \varphi_0)$$

#### Плоские ЭМВ волны

Если значения E и H зависят только от одной из координат, например, x, то простейшим решением волнового уравнения будет бегущая (вдоль оси x) плоская гармоническая волна

$$E(x,t) = E_0 \cos(\omega t \pm kx + \varphi_0)$$
 (7)

При произвольной ориентации декартовых осей плоская волна, бегущая в направлении, определяемом направлением волнового вектора k, есть:

$$\vec{E}(\vec{r},t) = \vec{E}_0 \cos\left(\omega t \pm \vec{k} \cdot \vec{r} + \varphi_0\right)$$

Анализ свойств плоской ЭМВ с помощью уравнений Максвелла показывает, что ЭВМ обладают следующими важными свойствами:

- ✓ Вектора E,  $B = \mu \mu_0 H$  и k взаимно ортогональны и образуют правовинтовую тройку векторов, т.е. ЭВМ *поперечны*.
- ✓ Между напряженностью электрического поля и индукцией магнитного поля волны в вакууме существует прямая связь:

$$|\boldsymbol{E}| = c |\boldsymbol{B}|$$
.

Для волны в изотропном веществе :

$$\sqrt{\varepsilon \varepsilon_0} |\vec{E}| = \sqrt{\mu \mu_0} |\vec{H}| \qquad (8)$$

**Е** и **В** в электромагнитной волне изменяются в одинаковой фазе, **т.е.** одновременно достигают максимальных и нулевых значений. Докажем это.

Если E и H зависят только от x, из (1) и (3) следует соответственно:

$$\frac{\partial E_{y}}{\partial x} = -\mu \mu_{0} \frac{\partial H_{z}}{\partial t} \quad \text{и} \quad \frac{\partial H_{z}}{\partial x} = -\varepsilon \varepsilon_{0} \frac{\partial E_{y}}{\partial t} \quad (9)$$

Полагая:

$$E_{y}(x,t) = E_{0y} \cos(\omega_{1}t - k_{1}x + \varphi_{1}) \quad (\omega_{1}/k_{1} = v)$$

$$H_{z}(x,t) = H_{0z} \cos(\omega_{2}t - k_{2}x + \varphi_{2}) \quad (\omega_{2}/k_{2} = v)$$

Из (9) получим:

$$k_1 E_{0y} \sin \left(\omega_1 t - k_1 x + \varphi_1\right) = \mu \mu_0 \omega_2 H_{0z} \sin \left(\omega_2 t - k_2 x + \varphi_2\right)$$
$$k_2 H_{0z} \sin \left(\omega_2 t - k_2 x + \varphi_2\right) = \varepsilon \varepsilon_0 \omega_1 E_{0y} \sin \left(\omega_1 t - k_1 x + \varphi_1\right)$$

Отсюда:

$$\omega_1 = \omega_2 = \omega, \quad k_1 = k_2 = k,$$
  $\varphi_1 = \varphi_2 = \varphi$  — т.е. колебания  $E$  и  $H$  синфазны, при этом:

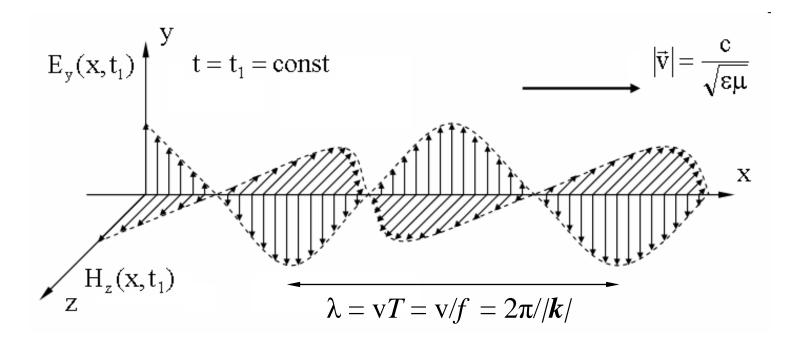
$$\frac{kE_{0y}}{kH_{0z}} = \frac{\mu\mu_0\omega H_{0z}}{\varepsilon\varepsilon_0\omega E_{0y}} \to \sqrt{\varepsilon\varepsilon_0}E_{0y} = \sqrt{\mu\mu_0}H_{0z}$$

Если бы мы рассмотрели волну, распространяющуюся в отрицательном направлении оси x, то  $E_y$  и  $H_z$  изменялись бы в противофазе:

$$\sqrt{\varepsilon \varepsilon_0} E_y = -\sqrt{\mu \mu_0} H_z$$

Однако по-прежнему оба вектора, E и H, составляли бы правовинтовую систему с направлением распространения волны.

Аналогичные выводы можно сделать и о компонентах  $E_z$  и  $H_y$ .



v – фазовая скорость волны,

Т - период колебаний Е и В,

f – частота колебаний,

k – волновой вектор

### Энергия ЭМВ

С распространением ЭМВ связан перенос энергии. Объемная плотность ЭМ энергии:

$$w = \frac{\varepsilon \varepsilon_0 E^2}{2} + \frac{\mu \mu_0 H^2}{2}$$

С учетом соотношения (8)  $\sqrt{\varepsilon \varepsilon_0} |\vec{E}| = \sqrt{\mu \mu_0} |\vec{H}|$ 

$$w = \varepsilon \varepsilon_0 E^2 = \mu \mu_0 H^2 = \sqrt{\varepsilon \varepsilon_0 \mu \mu_0} EH = \frac{EH}{V}$$
 (V – скорость волны)

Плотность потока энергии, как и в случае упругой волны дается соотношением

$$S = w \cdot v = EH$$

Направление потока энергии совпадает с направлением векторного произведения  $[E\ ,H]\ \|\ k$ , модуль которого есть EH . Поэтому вектор потока ЭМ энергии можно определить как

$$\vec{S} = [\vec{E}, \vec{H}]$$
 - вектор Пойнтинга

Для *бегущей плоской* ЭМВ

$$E = E_{\text{m}}\cos(\omega t - kx)$$
 и  $H = H_{\text{m}}\cos(\omega t - kx)$ 

$$w = \varepsilon \varepsilon_0 E_m^2 \cos^2(\omega t - kx)$$

Плотность потока энергии:

$$S = w \cdot \mathbf{v} = \sqrt{\varepsilon \varepsilon_0 / \mu \mu_0} E_m^2 \cos^2(\omega t - kx)$$

*Интенсивность* волны (среднее по времени значение плотности потока энергии, переносимой волной)

$$I = \left\langle \left| \vec{S} \right| \right\rangle = \sqrt{\varepsilon \varepsilon_0 / \mu \mu_0} \ E_m^2 / 2 \propto E_m^2$$

# Эффект Доплера для ЭМВ

# Продольный эффект

 $f_0$  - частота волн, испускаемых источником

f - частота волн, воспринимаемых приемником

v – скорость источника по отношению к приемнику:

при приближении источника v < 0, при удалении v > 0.

# Поперечный эффект

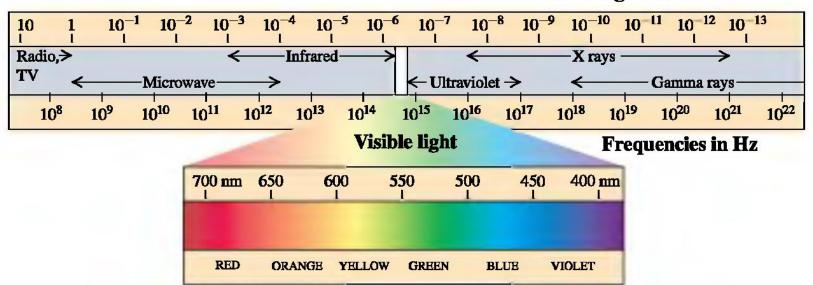
Наблюдается, когда вектор относительной скорости направлен перпендикулярно прямой, соединяющей приемник и источник (например, при движении источника вокруг приемника по окружности)

$$f = f_0 \cdot \sqrt{\frac{1 - \frac{\mathbf{v}}{c}}{1 + \frac{\mathbf{v}}{c}}}$$

$$f = f_0 \cdot \sqrt{1 - \frac{\mathbf{v}^2}{c^2}}$$

# Шкала ЭМВ

#### Wavelengths in m



### Световые волны

Воздействие света на вещество связано, главным образом, с отличием от нуля вектора E световой волны, его называют световым вектором.

Среда с относительной диэлектрической проницаемостью  $\varepsilon \neq 1$  меняет фазовую скорость ЭМВ.

### Показатель преломления среды п

$$n = c/v = \sqrt{\varepsilon \varepsilon_0 \mu \mu_0 / \varepsilon_0 \mu_0} = \sqrt{\varepsilon}$$
  $(\mu = 1)$ 

c — скорость света в вакууме, v — скорость света в среде.

Поскольку  $\varepsilon = \varepsilon$  ( $\omega$ ), то и n и v также зависят от  $\omega$ .

Зависимость n (или v) от  $\omega$  или  $\lambda$  называют  $\frac{\partial ucnepcueŭ}{\partial cema}$ . Длина волны света в веществе связана с его длиной волны в вакууме  $\lambda_0$  соотношением

$$\lambda = \frac{\mathbf{V}}{v} = \frac{c}{n \, v} = \frac{\lambda_0}{n}$$
 (  $v$  - частота волны)

### Световые волны

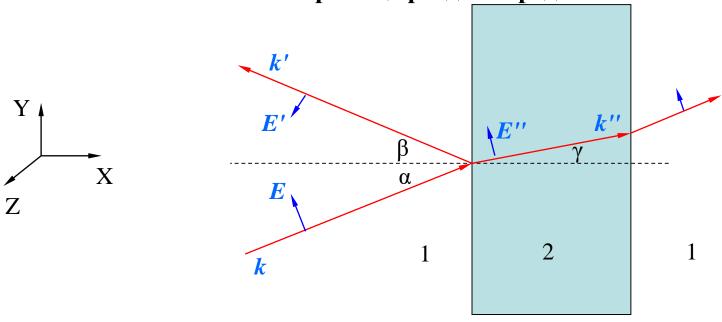
#### Интенсивность световой волны

(модуль среднего по времени значения плотностипотока энергии)

$$I = \left\langle \left| \vec{S} \right| \right\rangle = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\varepsilon \varepsilon_0}{\mu \mu_0}} E_m^2 \approx n E_m^2$$

Линии, ортогональные волновым поверхностям, называют световыми *лучами*. Усредненный вектор Пойнтинга  $\langle S \rangle$  в данной точке пространства направлен по касательной к лучу, т.е. совпадает с направлением вектора k (в изотропных средах).

### ЭМВ на границе раздела сред



Законы отражения и преломления света:

$$\angle \alpha = \angle \beta$$
,  $\frac{\sin \alpha}{\sin \gamma} = \frac{v_1}{v_2} = \frac{\left(\frac{c}{v_2}\right)}{\left(\frac{c}{v_1}\right)} = \frac{n_2}{n_1} = n_{21}$ 

**Частоты** падающей, отраженной и преломленной волн *равны*.

При нормальном падении света ( $\alpha = \beta = \gamma = 0$ ) света на границу примем за направление распространения падающей волны ось ОХ ( $k \parallel$  ОХ) и пусть  $E \parallel$  ОҮ,  $H \parallel$  ОZ.

Из условия непрерывности тангенциальных составляющих E и H на границе раздела:

$$E_{y} + E'_{y} = E''_{y},$$

$$H_{z} + H'_{z} = H''_{z}$$
(1)

С учетом того, что

$$H_z \sim \sqrt{\varepsilon_1} E_y = n_1 E_y$$
,  $H_z'' \sim n_2 E_y''$ ,  $H_z' \sim -n_1 E_y' \left( k' \uparrow \uparrow -x \right)$ 

из системы (1) получим (в векторном виде):

$$\vec{E}' = \frac{n_1 - n_2}{n_1 + n_2} \vec{E}, \qquad \vec{E}'' = \frac{2n_1}{n_1 + n_2} \vec{E}$$

# Выводы

- У Вектор преломленной волны E" всегда сонаправлен с вектором E, т.е. оба вектора меняются синфазно и при прохождении волны через границу раздела фаза волны не испытывает скачка.
- $\checkmark$  Если  $n_1 > n_2$ , т.е. свет переходит из оптически более плотной в оптически менее плотную среду (например, из стекла в воздух), то вектор отраженной волны E' сонаправлен E.
- ✓ При переходе из оптически менее плотной среды в оптически более плотную  $n_1 < n_2$ , направление вектора E' на границе раздела оказывается противоположным направлению E *т.е. при отражении световой волны от оптически более плотной среды ее фаза скачком изменяется на \pi.*

# Выводы

Коэффициент отражения света от границы раздела при нормальном падении

$$\rho = \frac{I'}{I} = \frac{n_1 E_m'^2}{n_1 E_m^2} = \left(\frac{n_1 - n_2}{n_1 + n_2}\right)^2$$

Коэффициент пропускания света прозрачным (непоглощающим) свет веществом

$$au = rac{I''}{I} = rac{n_2 E_m''^2}{n_1 E_m^2} = rac{4n_1 n_2}{\left(n_1 + n_2\right)^2},$$
 при этом  $ho + au = 1$