### 1 Уравнения Максвелла

- 1. Теорема Гаусса:  $\oint \mathbf{E} \cdot d\mathbf{s} = 4\pi Q$ .
- 2. Закон Фарадея:  $\oint {m E}\cdot {
  m d}{m l}=-rac{1}{c}rac{\partial\Phi}{\partial t},$   $\Phi=\int {m B}\cdot {
  m d}{m s}$
- 3. Закон Био-Савара-Лапласа:  $m{B} = \frac{1}{c} \, \frac{m{j} \times m{R}}{R^3}$
- $4. \oint \mathbf{B} \cdot \mathrm{d}\mathbf{s} = 0$
- 5. Закон Ампера:  $\oint m{B} \cdot \mathrm{d} m{l} = rac{4\pi}{c} \int m{j} \cdot \mathrm{d} m{s}$
- 6. Уравнение неразрывности:  $\frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} \boldsymbol{j} = 0$
- 7. Сами уравения Максвелла:

$$\operatorname{div} \boldsymbol{E} = 4\pi\rho$$

$$\operatorname{div} \boldsymbol{B} = 0$$

$$\operatorname{rot} \boldsymbol{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \boldsymbol{B}}{\partial t}$$

$$\operatorname{rot} \boldsymbol{B} = \frac{1}{c} \frac{\partial \boldsymbol{E}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \boldsymbol{j}$$

## 2 В среде

1. Поляризация и намагниченность

$$egin{align} oldsymbol{P} &:: oldsymbol{j}_{
m pol} = rac{\partial oldsymbol{P}}{\partial t}, \; 
ho_{
m pol} = -\operatorname{div} oldsymbol{P}, \ oldsymbol{M} &:: oldsymbol{j}_{
m m} = c\operatorname{rot} oldsymbol{M} \ \{
ho, oldsymbol{j}\}_{
m int} = \{
ho, oldsymbol{j}\}_{
m pol} + \{
ho, oldsymbol{j}\}_{
m m} \ \end{aligned}$$

2. В сильнопеременных

$$ho_{
m int} = -\operatorname{div} oldsymbol{P}$$
  $oldsymbol{j}_{
m int} = rac{\partial oldsymbol{P}}{\partial t} + c\operatorname{rot} oldsymbol{M}$ 

- 3.  $D = E + 4\pi P$ ,  $H = B 4\pi M$
- 4. Уравнения Максвелла в среде:

$$\operatorname{div} \mathbf{D} = 4\pi \rho_{ex}$$
$$\operatorname{rot} \mathbf{H} = \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \left( \mathbf{j}_{ex} + \mathbf{j}_{c} \right)$$

5. Материальные уравнения (простейшие)

$$\boldsymbol{D} = \varepsilon \boldsymbol{E}, \; \boldsymbol{B} = \mu \boldsymbol{H}, \; \boldsymbol{j}_c = \sigma \boldsymbol{E}$$

6. Дисперсия, варианты

$$D(r,t) = \int_{-\infty}^{t} f(t'-t,r) E(r,t') dt$$
$$D(r,t) = \int_{\Delta V} g(r'-r,t) E(r,t') dV$$

f, g — функция отклика.

### 3 Энергетические соотношения

$$w = \frac{1}{8\pi} (\varepsilon E^2 + \mu H^2)$$
$$S = \frac{c}{4\pi} E \times H$$

$$\frac{\partial w}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{S} = -\sigma E^2 - \mathbf{E} \cdot \mathbf{j}_{ex}$$

Так что если внешние силы не совершают работы, энергия лишь убывает (за счёт выделения тепла).

#### 4 Потенциал

- 1. Вид потенциала:  $m{E} = -rac{1}{c}rac{\partial m{A}}{\partial t} 
  abla arphi, \, m{B} = \mathrm{rot}\, m{A}$
- 2. Калибровочная инвариантность:  $\begin{cases} \pmb{A}' = \pmb{A} \nabla \chi \\ \varphi' = \varphi + \frac{1}{c} \, \frac{\partial \chi}{\partial t} \end{cases}$
- 3. Калибровка Лоренца:  $\frac{\varepsilon\mu}{c}\frac{\partial\varphi}{\partial t}+{\rm div}\,\pmb{A}=0^1$
- 4. Уравнения Максвелла примут вид:

$$\square \, \varphi = rac{4\pi}{arepsilon} \, 
ho,$$
  $\square \, m{A} = rac{4\pi \mu}{c} \, m{j}, \; ext{где} \; \square = rac{1}{v^2} \, rac{\partial^2}{\partial t^2} - 
abla, v = rac{c}{\sqrt{arepsilon \mu}}$ 

## 5 Волновые уравнения

$$\Box \mathbf{E} = 0, \ \Box \mathbf{B} = 0$$
$$\Box \mathbf{A} = 0, \ \Box \varphi = 0 \qquad (\Box \chi = 0)$$

Ещё можно  $\varphi$  занулить, выбрав нужную  $\chi^2$ 

#### 6 Плоские и сферические волны

1. Одномерное волновое уравнение и его решение:

$$\frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 u}{\partial t^2} - \frac{\partial^2 u}{\partial x^2} = 0$$

$$u = f(x - vt) + g(x + vt)$$

- 2. Плоская волна:  $A = A(\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{r} vt)^3$
- 3. Условие поперечности:  $\operatorname{div} \mathbf{A} = 0 \Rightarrow \mathbf{B} = \frac{c}{v} \mathbf{n} \times \mathbf{E}$
- 4. S = v w n.
- 5. Уравнение сферической волны:  $\frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 u}{\partial t^2} \Delta_r u = 0$
- 6. Его решение:  $u(r,t) = \frac{1}{r} \left( f(r-vt) + g(r+vt) \right)$  Если рассматривать монохроматические волны, произвольные функции станут выражаться через функции Бесселя.

### 7 Монохроматические волны

$$\Delta u + \frac{\omega^2}{v^2} u = 0, \ \mathbf{k} = \frac{\omega}{v} \mathbf{n} \ \Rightarrow \ u = \operatorname{Re} \left( \mathbf{E}_0 e^{i (\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)} \right)$$

# 8 Поляризация монохроматической волны (общий случай)

1. 
$$\alpha, \mathbf{b}$$
  
 $\alpha :: \mathbf{E}_0^2 = |E_0^2| e^{-2i\varphi_0}$   
 $\mathbf{b} :: \mathbf{E}_0 = \mathbf{b} e^{-i\varphi_0}, \ \mathbf{b}^2 = |E_0^2|, \ \mathbf{b} = \mathbf{b}_1 + i \mathbf{b}_2$ 

2. 
$$b^2 \in \mathbb{R} \Rightarrow \boldsymbol{b}_1 \perp \boldsymbol{b}_2$$

3. 
$$\frac{(\boldsymbol{E} \cdot \boldsymbol{b}_1)^2}{b_1^2} + \frac{(\boldsymbol{E} \cdot \boldsymbol{b}_2)^2}{b_2^2} = 1, (\boldsymbol{E} \in \mathbb{R}^3).$$

## 9 Почти монохроматические волны

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0(t) e^{-i\omega t}, \langle ? \rangle$$

#### 10 Поляризационная матрица, параметры Стокса

$$|\overline{S}| = \frac{\varepsilon v}{8\pi} \overline{E^{\dagger} E}$$

$$\rho = \frac{\varepsilon v}{8\pi} \overline{E E^{\dagger}} = \begin{pmatrix} \overline{|E_x|^2} & \overline{E_x E_y^*} \\ \overline{E_y E_x^*} & \overline{|E_y|^2} \end{pmatrix} = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} I + Q & U - iV \\ U + iV & I - Q \end{pmatrix}$$

1. 
$$\det \rho = I^2 - Q^2 - U^2 - V^2$$

2. 
$$\det \rho = 0 \Leftrightarrow E_x^0 \propto E_y^{0/4}$$

3. 
$$I^2, V^2, U^2 + Q^2$$
 — инварианты <sup>5</sup>

4. 
$$I(\psi, \delta) = \overline{|S|} = \ell_{\delta}^{\dagger} \rho \ell_{\delta} = \frac{1}{2} (I + Q \cos 2\psi + U \sin 2\psi \cos \delta - V \sin 2\psi \sin \delta),$$
  $\ell_{\delta} = (\cos \psi, \sin \psi e^{-i\delta})^{\top}$ , а вот выводится это неприятно.

# 11 Частные случаи поляризации, параметры поляризации

$$I = \frac{\varepsilon v}{8\pi} (\overline{|E_x|^2} + \overline{|E_y|^2}) = \overline{|S|}$$

$$Q = \frac{\varepsilon v}{8\pi} (\overline{|E_x|^2} - \overline{|E_y|^2})$$

$$U = \frac{\varepsilon v}{8\pi} (\overline{E_x^* E_y} + \overline{E_x E_y^*}) = \frac{\varepsilon v}{8\pi} 2 \operatorname{Re} \overline{E_x^* E_y}$$

$$V = \frac{\varepsilon v}{8\pi} i (\overline{E_x^* E_y} - \overline{E_x E_y^*}) = \frac{\varepsilon v}{8\pi} 2 \operatorname{Im} \overline{E_x^* E_y}$$

1. 
$$Q=U=V=0$$
—белый свет

### 2. $\det \rho = 0$ — эллиптическая поляризация

- (a) Q = U = 0 круговая поляризация
- (b) V = 0 линейная поляризация

Ещё всякие величины:

$$ho R_d^2 = Q^2 + U^2 + V^2, r_d^2 = Q^2 + U^2$$

 $\triangleright P = R_d/I$  — степень поляризации

 $\triangleright p = r_d/I$  — степень линейной поляризации

 $\triangleright p_s = V/I$  — степень круговой поляризации

ightharpoonup tg  $2\alpha={\it U}/{\it D},~\alpha$  — угол между базисом и осями эллипса.

#### 3. Частичная поляризация:

⊳ белый свет + эллитическая

⊳ сумма 2 ортогональных эллиптических

### 12 Геометрическая оптика

$$u=u_0e^{i\psi},\;\psi$$
— эйконал $^6$ 

$$\frac{1}{v^2} \left( \frac{\partial \psi}{\partial t} \right)^2 - (\nabla \psi)^2 = 0$$

$$\psi=-\omega t+rac{\omega}{c}\psi_1,\; (
abla\psi_1)^2=n^2(m{r})$$
— уравнение эйконала.

$$\frac{\omega}{c} \, \psi_1 - \omega t = \mathrm{const} - \mathrm{волновая}$$
 поверхность

Здесь торжественно забили на вторые прозводные эйконала.

#### 13 Гадость в неоднородной среде

1. 
$$\varepsilon = \varepsilon(r), \, \mu = 1$$

2. Волновые уравнения поменяются:

$$\Box \mathbf{E} - \nabla (\mathbf{E} \cdot \nabla (\ln \varepsilon)) = 0$$
$$\Box \mathbf{H} - \nabla (\ln \varepsilon) \times \operatorname{rot} H = 0$$

3. Монохроматический случай:

$$[\Delta + k^{2}(r)] \mathbf{E} + \nabla (\mathbf{E} \cdot \nabla (\ln \varepsilon)) = 0$$
$$[\Delta + k^{2}(r)] \mathbf{H} + \nabla (\ln \varepsilon) \times \operatorname{rot} H = 0$$

#### 14 Е,Н-волны

$$\varepsilon = \varepsilon(z)$$

1.  $\mathbf{E} \uparrow \uparrow \text{Oy}, E = (0, 1, 0) E(z) e^{i\varkappa x} - \text{Е-волны}$ 

2.  $\mathbf{H} \uparrow \uparrow Oy$ ,  $H = (0, 1, 0) H(z) e^{i \varkappa x}$  — H-волны

Если переписать волновое уравнение выше:

1. 
$$E''(z) + f(z)E(z) = 0$$
,  $f(z) = k^2 - \varkappa^2$ 

2. 
$$w''(z) + f(z) w(z) = 0$$
,  $H(z) = \sqrt{\varepsilon(z)} w(z)$ ,  $f(z) = k^2 - \varkappa^2 + \frac{1}{2} \frac{\varepsilon''}{\varepsilon} - \frac{3}{4} \left(\frac{\varepsilon'}{\varepsilon}\right)$ 

#### 15 Метод ВКБ

Метод решения таких уравнений:  $\frac{1}{s^2}u'' + f u = 0$ ,  $1/s^2$  — малый параметр.

1. 
$$z = s \tau, u = e^{is\psi}$$

2. В ряд его: 
$$\psi = \psi_0 + \frac{i}{s} \psi_1 + \cdots$$

3. ВКБ-решения (первое приближение)

$$u_{1,2} = f^{-1/4} \exp\left(\pm is \int \sqrt{f} \,d\tau\right)$$
$$u = c_1 u_1 + c_2 u_2$$

4. Условия применимости (?):

$$\left| \frac{\mathrm{d}\psi_0}{\mathrm{d}\tau} \right|^2 \gg \frac{1}{s} \left| \frac{\mathrm{d}^2\psi_0}{\mathrm{d}\tau^2} \right| \Leftrightarrow |f| \gg \frac{1}{s} \left| \frac{f'}{2\sqrt{f}} \right| \Leftrightarrow \left| \frac{\mathrm{d}\sqrt{\frac{1}{f}}}{\mathrm{d}z} \right| \ll 1$$

Для предыдущего параграфа просто  $\lambda = \frac{2\pi}{\sqrt{f}}$ 

## 16 Диспергирующая среда, частотная и пространственная дисперсия

Если пространство однородно (и по времени):

$$\boldsymbol{D}(\boldsymbol{r},t) = \int_{-\infty}^{t} f(t'-t,\boldsymbol{r}) \, \boldsymbol{E}(\boldsymbol{r},t') \, \mathrm{d}t$$

$$\boldsymbol{D}(\boldsymbol{r},t) = \int_{\Delta V} g(\boldsymbol{r}' - \boldsymbol{r},t) \, \boldsymbol{E}(\boldsymbol{r},t') \, dV$$

Для монохроматических можно сказать чуть больше:

$$\triangleright \mathbf{D}(\mathbf{r},t) = \varepsilon(\omega,\mathbf{k})E(\mathbf{r},t)$$

ho  $\varepsilon = \varepsilon(\omega)$  — частотная дисперсия

 $\triangleright$   $\varepsilon = \varepsilon(\mathbf{k})$  — пространственная дисперсия

$$\triangleright \ \varepsilon = \varepsilon_1 + i\varepsilon_2, \ \varepsilon_1(-\omega) = \varepsilon_1(\omega), \ \varepsilon_2(-\omega) = -\varepsilon_2(\omega), \\ \omega \to \infty \quad \varepsilon(\omega) \to 0$$

## 17 Что-то про преобразование Фурье

$$\triangleright \widetilde{f}(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} u(t) e^{-i\omega t} dt$$

$$> 2\pi\delta(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} e^{i\omega t} \, \mathrm{d}t$$

$$\triangleright \ \widetilde{f * g} = \widetilde{f} \cdot \widetilde{g}$$

# 18 Материальные уравнения для быстропеременных процессов

$$\,\triangleright\,\, \boldsymbol{D}(\omega) = \varepsilon(\omega)\,\boldsymbol{E}(\omega)$$

$$\triangleright \ \boldsymbol{B}(\omega) = \varepsilon(\omega) \, \boldsymbol{H}(\omega)$$

$$> \varepsilon(\omega) = 1 - \frac{4\pi N e^2}{m\omega^2}$$

$$\triangleright \mu \sim 1$$

## 19 Энергетические соотношения при дисперсии

$$\operatorname{div} \mathbf{S} = -\frac{1}{4\pi} \left( \mathbf{E} \cdot \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} + \mathbf{H} \cdot \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \right)$$

Для монохроматических волн:

$$ightarrow \mathbf{D} = \varepsilon(\omega) \mathbf{E}, \, \mathbf{B} = \mu(\omega) \mathbf{H}$$

$$\triangleright \varepsilon(\omega) = \varepsilon_1 + i\varepsilon_2, \, \mu(\omega) = \mu_1 + i\mu_2$$

 $\{ \varepsilon, \mu \}_2 \ll \{ \varepsilon, \mu \}_1$  — прозрачная среда. Тогда можно ввести плотность энергии, как-то так:

- 1. припомнить  $\operatorname{div} S$
- 2. первый член:  $\frac{1}{16\pi}\left(m{E}\,\frac{\partial m{D}^*}{\partial t} + m{E}^*\,\frac{\partial m{D}}{\partial t}
  ight)$

3. 
$$\frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} = -i\omega\varepsilon(\omega)\mathbf{E} + \frac{\mathrm{d}(\omega\varepsilon)}{\mathrm{d}\omega} \frac{\partial \mathbf{E}^0}{\partial t} e^{-i\omega t}$$

4. div 
$$\mathbf{S} = -\frac{\partial w}{\partial t}$$

5. 
$$\overline{w} = \frac{1}{8\pi} \left( \frac{d(\omega \varepsilon)}{d\omega} |\overline{\boldsymbol{E}}^0|^2 + \frac{d(\omega \mu)}{d\omega} |\overline{\boldsymbol{H}}^0|^2 \right)$$

# 20 Волны [монохроматические] в диспергирующей среде $^8$

Здесь 
$$k:=\sqrt{arepsilon(\omega)\,\mu(\omega)}\,rac{\omega}{c}=m{k}_1+im{k}_2,\,\{arepsilon,\mu\}_2\ll\{arepsilon,\mu\}_1.$$

 $m{k}_1 \nparallel m{k}_2$  Неоднородная плоская волна:  $m{E} = m{E}_0 \, e^{-m{k}_2 \cdot m{r}} \, e^{i(m{k}_1 \cdot m{r} - \omega t)}$ 

 $k_1 \uparrow \uparrow k_2$  Однородная плоская волна:

- 1.  $k = (n + i\varkappa) \omega/c$  показатель преломления и затухания,
- 2.  $E(z,t) = E_0 e^{-\varkappa \omega^{z/c}} e^{-i\omega(t-n^{z/c})}$
- 3.  $\overline{S(z)} = S_0 \, e^{-2\varkappa\omega^{\,z/c}} = S_0 e^{-\alpha z}, \, \alpha$  к-т поглошения.

#### 21 Групповая скорость

1. 
$$v_{\rm gr} = \frac{\overline{|S|}}{\overline{w}} = \frac{c}{\frac{{\rm d}n\omega}{{\rm d}\omega}}$$

$$2. v_{\rm gr} = \frac{1}{\frac{\mathrm{d}k}{\mathrm{d}\omega}} = \frac{c}{\frac{\mathrm{d}n\omega}{\mathrm{d}\omega}}$$

Отсюда 
$$v_{
m gr} = v_{\phi} \cdot \frac{1}{1 + rac{\omega}{n} rac{{
m d}n}{{
m d}\omega}}$$

- $ho \, rac{\mathrm{d}n}{\mathrm{d}\omega} > 0$  нормальная дисперсия,  $v_{\mathrm{gr}} < v_{\phi}$
- $ightarrow rac{\mathrm{d}n}{\mathrm{d}\omega} < 0$  аномальная дисперсия,  $v_{\mathrm{gr}} > v_{\phi}$

### 22 Дисперсия на атоме

1. 
$$m\ddot{\mathbf{r}} + m\omega_0^2 \mathbf{r} + \gamma m\dot{\mathbf{r}} = e\mathbf{E}_0 e^{i\omega t} \Rightarrow$$

$$\mathbf{r} = \frac{e}{m} \frac{\mathbf{E}}{\omega_0^2 - \omega^2 - i\omega\gamma}$$

2. 
$$\mathbf{P} = ne \, \mathbf{r} \Rightarrow \varepsilon(\omega) = 1 + \frac{\omega_p^2}{\omega_0^2 - \omega^2 - i\omega\gamma}, \, \omega_p = \sqrt{\frac{4\pi ne^2}{m}},$$

$$\varepsilon_1(\omega) = 1 + \frac{\omega_p^2 \left(\omega_0^2 - \omega^2\right)}{\left(\omega_0^2 - \omega^2\right)^2 + \omega^2\gamma^2}$$

$$\varepsilon_2(\omega) = \frac{\omega_p^2 \, \gamma\omega}{\left(\omega_0^2 - \omega^2\right)^2 + \omega^2\gamma^2}.$$

- 3.  $\omega \ll \omega_0$
- 4.  $\omega \gg \omega_0$

#### 23 СТО, событие и интервал

- 1. Все явления природы одинаковы во всех ИСО
- 2. c = const

Мировая :: (x, y, z, t)

точка

Событие :: что-то прозошедшее в мировой точке

Мировая :: траектория точки (в  $\mathbb{R} \times \mathbb{R}^3$ )

линия

Интервал ::  $S_{12}^2 = c(t_2 - t_1)^2 - (\boldsymbol{r}_2 - \boldsymbol{r}_1)^2$ 

- $> S^2 > 0$  времениподобный интервал (причинная связь)
- $\triangleright S^2 < 0$  пространственноподобный интервал
- $> S^2 = 0$  светоподобный интервал

### 24 Преобразования Лоренца

- ⊳ Линейны
- Сохраняют интервал

$$x' = \gamma(x - Vt)$$

ightharpoonup одномерные:  $t' = \gamma (t - \frac{Vx}{c^2}x)$ 

$$r' = r - \gamma t V + (\gamma - 1) \frac{r \cdot V}{V^2} V$$

⊳ в общем случае:

other City fae: 
$$t' = \gamma \left( t - \frac{\boldsymbol{V} \cdot \boldsymbol{r}}{c^2} x \right)$$
$$\boldsymbol{r}' = \gamma (\boldsymbol{r} - t\boldsymbol{V}) + (\gamma - 1) \frac{\boldsymbol{V} \times (\boldsymbol{V} \times \boldsymbol{r})}{V^2}$$
$$t' = \gamma \left( t - \frac{\boldsymbol{V} \cdot \boldsymbol{r}}{c^2} x \right)$$

$$\Delta \tau = \Delta t \cdot \frac{1}{\gamma(V)} \leqslant \Delta t$$

au — собственное время, в той CO, где тело неподвижно. Именно в ней  $\Delta {m r}=0$ 

## Лоренцево сокращение и сложение скоростей

В собственной СО  $\Delta t' = 0$ 

$$\left. \begin{array}{l} \Delta \boldsymbol{r}_{\parallel} = \gamma (\Delta \boldsymbol{r}_{\parallel}') \\ \Delta \boldsymbol{r}_{\perp} = \Delta \boldsymbol{r}_{\perp}' \end{array} \right\} \Rightarrow V_0 \mapsto V_0/\gamma$$

$$oldsymbol{v}' = rac{oldsymbol{v} - oldsymbol{V} + (1 - {}^1\!/\gamma) \, oldsymbol{V} imes (oldsymbol{V} imes oldsymbol{v})/V^2}{1 - rac{oldsymbol{V} \cdot oldsymbol{v}}{c^2}}$$

1. 
$$\mathbf{v} \uparrow \uparrow \mathbf{V} \Rightarrow v' = \frac{v - V}{1 - vV/c^2}$$

2. 
$$\boldsymbol{v} \perp \boldsymbol{V} \Rightarrow \boldsymbol{v}' = \boldsymbol{v} \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}} - \boldsymbol{V}, \ \gamma(v) = \gamma(V) \, \gamma(v')$$

## Инвариантные объекты в СТО и махинации с ними ⟨Х⟩

 $\Lambda$  — преобразование Лоренца

2. 
$$a^{\alpha} = \Lambda^{\alpha}_{u} a^{\mu}$$
  $/r, u, \nabla \dots$ 

3. 
$$A^{\beta}_{\alpha} = \Lambda^{\mu}_{\alpha} \Lambda^{\beta}_{\nu} A^{\nu}_{\mu}$$
  $/F^{ik}, g_{ij}, \ldots$ 

$$ho \ \Lambda = egin{pmatrix} \gamma & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle & \langle lpha 
angle \ \langle lpha 
angle & \langle lpha$$

$$a \cdot b = g_{\mu\nu} a^{\mu} b^{\nu}$$

### 27 Скорость и импульс в СТО

$$\triangleright u = \frac{\mathrm{d}r}{\mathrm{d}\tau} = \{\gamma c, \gamma v\}, \ \beta = v/c$$

$$p = m u = \{p_0, \mathbf{p}\}$$

1. 
$$\boldsymbol{p} = m \, \gamma \, \boldsymbol{v}, \, p_0 = m \, \gamma \, c$$

2. 
$$p^2 = m c^2 \Rightarrow p_0^2 = m^2 c^2 + p^2$$
 (закон сохранения энергии-импульса)

3. 
$$\frac{\mathrm{d}p_0c}{\mathrm{d}t} = m\gamma^3(\boldsymbol{v}\cdot\dot{\boldsymbol{v}}) = \boldsymbol{v}\cdot\underbrace{\frac{\mathrm{d}\boldsymbol{p}}{\mathrm{d}t}}_{\boldsymbol{E}} = \frac{\mathrm{d}\mathcal{E}}{\mathrm{d}t}$$

4. 
$$p_0 = \mathcal{E}/c \ T(p) = p_0 \ c - m \ c^2$$

#### Сложение скоростей

$$w = \frac{\mathrm{d}u}{\mathrm{d}\tau}$$

$$\Rightarrow w = \gamma^2 \{ (\boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{w}) \gamma^2, \boldsymbol{w} + (\boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{w}) \boldsymbol{\beta} \gamma^2 \}$$

 $\triangleright w \cdot \beta = 0$  (этакая ортогональность)

$$\Rightarrow w^2 = \gamma^2 (-\boldsymbol{w}^2 + (\boldsymbol{\beta} \times \boldsymbol{w})^2)$$

$$u_1 = \{\gamma_1 c, \gamma_1 v_1\}, u_2 = \{\gamma_2 c, \gamma_2 v_2\}$$

1. 
$$V = v_1$$

2. 
$$u_1' = \{c, 0\}, u_2' = \{\gamma_r c, \gamma_r \boldsymbol{v}_r\}$$

3. 
$$\gamma_r = \gamma_1 \gamma_2 \left( 1 - \frac{(\mathbf{v}_1 \cdot \mathbf{v}_2)}{c^2} \right) = \frac{1}{c^2} u_1 \cdot u_2 = \text{inv}$$

$$/S^2,\,\mathrm{d}^4r/$$
 4.  $oldsymbol{v}_r=rac{\gamma_2}{\gamma_r}\left(oldsymbol{v}_2-\gamma_2oldsymbol{v}_2+(\gamma-1)rac{oldsymbol{v}_1\left(oldsymbol{v}_2\cdotoldsymbol{v}_1
ight)}{oldsymbol{v}_1^2}
ight)$ 

### 29 Импульс фотона

$$k = \left\{ \frac{\omega}{c}, \boldsymbol{k} \right\} = \frac{\omega}{c} \{1, \boldsymbol{n}\}^9, p_{\gamma} = \hbar \, \boldsymbol{k}$$

1. Эффект Допплера:  $\omega' = \omega \gamma (1 - \boldsymbol{b} \cdot \boldsymbol{n})$ 

2. Абберация: 
$$m{n}' = rac{m{n} - \gamma m{\beta} + (\gamma - 1) \left( m{\beta} \cdot m{n} 
ight) m{\beta} / eta^2}{\gamma (1 - m{n} \cdot m{\beta})}$$

$$\Rightarrow \sin(\alpha' - \alpha) = \sin \alpha \frac{\beta - (1 - \gamma^{-1}) \cos \alpha}{1 - \beta \cos \alpha}$$

$$\Rightarrow \sin \alpha' = \frac{1}{\gamma} \frac{\sin \alpha}{1 - \beta \cos \alpha}$$

### 30 4-ток и потенциал

$$j :: j = \{c \rho, \rho v\}$$
  $/\nabla j = \partial_t \rho + \operatorname{div} j = 0 = \operatorname{inv}/$   $\triangleright E' = \gamma E + \frac{\gamma}{c} V \times H - (\gamma - 1) \frac{V (V \cdot E)}{V^2}$ 

$$A :: A = \{\varphi, A\}$$
  $/\Box A = \frac{4\pi}{c} j$ 

#### 31 Тензор электромагнитного поля

$$F_{ik} = \partial_i A_k - \partial_k A_i$$

$$\triangleright F_{ik} = (\mathbf{E}, \mathbf{H}) = \begin{pmatrix} 0 & E_1 & E_2 & E_3 \\ -E_1 & 0 & -H_3 & H_2 \\ -E_2 & H_3 & 0 & -H_1 \\ -E_3 & -H_2 & H_1 & 0 \end{pmatrix}$$

$$\triangleright F^{ik} = (-\boldsymbol{E}, \boldsymbol{H})$$

$$\triangleright F_{ik} = -F_{ki}$$

$$ightharpoonup F^{ik}F_{ik} = 2H^2 - 2E^2$$

$$\Rightarrow \frac{1}{2} e^{prst} F_{pr} F_{st} = -4 \, \boldsymbol{E} \cdot \boldsymbol{H}$$

$$\triangleright \ G^{ik} = \frac{1}{2}e^{iklm}F_{lm} = (-\boldsymbol{H}, -\boldsymbol{E})$$

$$\begin{cases} \partial_{\alpha} F_{\beta\gamma} + \partial_{\beta} F \gamma \alpha + \partial_{\gamma} F_{\alpha\beta} = 0 \\ \partial_{\alpha} F^{\alpha\beta} = -\frac{4\pi}{c} j^{\beta} \end{cases} \Leftrightarrow \begin{cases} \partial_{\alpha} G^{\alpha\beta} = 0 \\ \partial_{\alpha} F^{\alpha\beta} = -\frac{4\pi}{c} j^{\beta} \end{cases}$$

### 32 Преобразование Лоренца для поля

для  $\beta \uparrow i F' =$ 

$$0 F_{0,1} -\gamma (F_{2,1}\beta - F_{0,2}) \gamma (F_{1,3}\beta + F_{0,3})$$
  
$$F_{1,0} 0 \gamma (F_{0,2}\beta - F_{2,1}) \gamma (F_{0,3}\beta + F_{1,3})$$

$$\cdots \qquad 0 \qquad -F_{3,2}$$

(остальное из антисимметричности) или <sup>10</sup>

$$0 E_1 \gamma (E_2 - \beta H_3) \gamma (\beta H_2 + E_3)$$

$$-E_1$$
 0  $-\gamma (H_3 - \beta E_2)$   $\gamma (H_2 + \beta E_3)$ 

$$\cdots \qquad 0 \qquad -H_1$$

$$\cdots \qquad H_1 \qquad 0$$

$$\triangleright E'_{\parallel} = E_{\parallel}, E'_{\perp} = \gamma (E_{\perp} + \beta \times H)$$

$$\triangleright \mathbf{E}' = \gamma \mathbf{E} + \frac{\gamma}{c} \mathbf{V} \times \mathbf{H} - (\gamma - 1) \frac{\mathbf{V} (\mathbf{V} \cdot \mathbf{E})}{V^2}$$

$$/\Box A = \frac{4\pi}{c} j/$$
  $\Rightarrow H' = \gamma E - \frac{\gamma}{c} V \times E - (\gamma - 1) \frac{V (V \cdot H)}{V^2}$  11

#### Тензор энегрии-импульса

Поле:

$$T^{ik} := \frac{1}{4\pi} \left( -F^{is} F_s^k + \frac{1}{4} g^{ik} F_{ps} F^{ps} \right)$$

 $T = (\omega, S/c, \sigma)$  — плотность энергии, плотность потока энегрии (импульс для поля) и плотность потока компоненты импульса. Ещё  $\sigma$  — Максвелловский тензор напряжений.

1. 
$$j = \frac{c}{4\pi} \, \nabla \cdot F$$
 (неоднородные из уравнений Максвелла)

$$2. f^i = \frac{1}{4\pi} F_k^i (\nabla \cdot F)^k$$

3. 
$$-\partial_k T^{ik} = (\partial_k F^{is}) F_s^k + F^{is} \partial_k F_s^k + 0 =$$
  
 $\left(\left\{\underbrace{\text{антисим}}_{=0}\right\} + \left\{\text{сим}\right\}\right) F^{is} + F_s^i \partial_k F^{ks} = f^i$ 

4. 
$$\sigma_{ik} = \frac{1}{4\pi} \left( -E_i E_k - H_i H_k + \frac{1}{2} \delta_{ik} \left( E^2 + H^2 \right) \right)$$

5. 
$$\frac{\partial w}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{S} = -f^0 = -\mathbf{E} \cdot \mathbf{j}$$

6. 
$$\frac{1}{c^2} \frac{\partial S^i}{\partial t} + \operatorname{div} \boldsymbol{\sigma}_i = -f_L^i$$

Частицы:  $T^{ik}_{(p)} = \frac{\mu}{\gamma} u^i u^k, \, \nabla (T_{(p)} + T) = 0 \Longrightarrow$ 

1. 
$$\frac{\partial w_0}{\partial t} + \operatorname{div} \mathbf{S_0} = 0$$

2. 
$$\frac{1}{c^2} \frac{\partial S_0^i}{\partial t} + \operatorname{div}(\boldsymbol{\sigma}_0)_i = 0$$

## 34 Потенциалы точечного заряда

запаздывающие потенциалы:

$$ho(\mathbf{r},t)=e\,\delta(\mathbf{r}-\mathbf{r}_0(t))$$
  $\mathbf{j}(\mathbf{r},t)=
ho(\mathbf{r},t)\,\mathbf{r}_0'(t)$   $arphi(\mathbf{r},t)=\intrac{
ho(\mathbf{r}_1,t_1)}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}_1|}\,\mathrm{d}^3\mathbf{r}_1$   $\mathbf{A}(\mathbf{r},t)=\intrac{\mathbf{j}(\mathbf{r}_1,t_1)}{|\mathbf{r}-\mathbf{r}_1|}\,\mathrm{d}^3\mathbf{r}_1$   $c\,(t-t_1)=|\mathbf{r}-\mathbf{r}_1|$  — условие запаздывания

#### Вычисление этих потенциалов

$$s=R_0-oldsymbol{eta}\cdot oldsymbol{R}_0 \qquad \qquad oldsymbol{n}_0=rac{oldsymbol{R}_0}{R_0} \ arphi=rac{e}{s} \quad oldsymbol{A}=rac{eoldsymbol{eta}}{s} \ A=rac{e\,u}{u\cdot R} \ \Pi$$
опутно  $c^{-1}\,\partial_t arphi+
abla oldsymbol{A}=0$ 

#### 36 Напряжённость поля точечного заряда

Хлам, но оказалось полезно:

$$\frac{\partial \mathbf{R}_0}{\partial t_1} = -c \, \boldsymbol{\beta} \qquad \frac{\partial R_0}{\partial t_1} = -c \, \boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{n}_0$$

$$\frac{\partial t_1}{\partial t} = \frac{1}{1 - \boldsymbol{n}_0 \cdot \boldsymbol{\beta}} \qquad \frac{\partial t}{\partial t_1} = 1 - \boldsymbol{n}_0 \cdot \boldsymbol{\beta}$$

$$\nabla t_1 = -\frac{R_0}{cs} \qquad \nabla R_0 = \frac{\boldsymbol{R}_0}{s}$$

$$s' = -c \, \boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{n}_0 + c \, \boldsymbol{\beta}^2 - \boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{R}_0$$

Напряжённости:

напряженности: 
$$E_1 = \frac{e}{s^3} (1 - \beta^2) (\boldsymbol{R}_0 - R_0 \boldsymbol{\beta})$$

$$E_2 = \frac{e}{cs^3} \boldsymbol{R}_0 \times ((\boldsymbol{R}_0 - R_0 \boldsymbol{\beta}) \times \boldsymbol{\beta}')$$

$$\boldsymbol{H}_1 = -\frac{e}{s^3} (1 - \beta^2) (\boldsymbol{R}_0 \times \boldsymbol{\beta})$$

$$\boldsymbol{H}_2 = -\frac{e}{cs^3} \left( (\boldsymbol{R}_0 \cdot \boldsymbol{\beta}') \, \boldsymbol{R}_0 \times \boldsymbol{\beta} + (\boldsymbol{R}_0 - \boldsymbol{R}_0 \cdot \boldsymbol{\beta}) \, \boldsymbol{R}_0 \times \boldsymbol{\beta}' \right)$$

$$\boldsymbol{H}_1 = \boldsymbol{n}_0 \times \boldsymbol{E}_1, \qquad \boldsymbol{H}_2 = \boldsymbol{n}_0 \times \boldsymbol{E}_2$$

$$\triangleright E_1, H_1 \propto \frac{1}{R_0^2}, E_2, H_2 \propto \frac{1}{R_0}$$

$$ho \ R_0 \gg a, \ R \gg \lambda \ ext{(волновая зона)} - S \sim E_2 \, H_2 \propto rac{1}{R_0^2}$$
  $\Rightarrow \Phi = const$ 

## 37 На больших расстояниях

1. 
$$\varphi$$
,  $\mathbf{A}$ :  $R_0 \to R$ ,  $n_0 \to n$ ;  $c(t_1 - T) = \mathbf{n} \cdot \mathbf{x} = t - \frac{R}{c}$ 

2. 
$$\nabla(R^{\alpha}) \sim R^{\alpha - 1} \Rightarrow \nabla = -\frac{n}{c} \frac{\partial}{\partial t}$$

3. 
$$E = E_2, H = H_2$$

4. 
$$S = wcn$$

#### 38 Поле медленного заряда

дипольный момент

магнитный момент ::  $m = \frac{e}{2e} (x \times x')$ 

квадрупольный момент  $:: Q_{ij} = e\left(3x_ix_j - g_{ij}x_sx^s\right) \Rightarrow Q = e\left(3x\left(\boldsymbol{n}\cdot\boldsymbol{x}\right) - x^2\boldsymbol{n}\right)$ 

$$ho \ oldsymbol{A} = rac{1}{Rc} rac{\partial}{\partial t} \left( oldsymbol{d} + oldsymbol{m} imes oldsymbol{n} + rac{1}{6c} oldsymbol{Q}' + rac{e}{3c} oldsymbol{n} \left( oldsymbol{x} \cdot oldsymbol{x}' 
ight) 
ight)$$

$$\triangleright \boldsymbol{H} = \frac{1}{Rc^2} \left( \boldsymbol{d''} \times \boldsymbol{n} + (\boldsymbol{m''} \times \boldsymbol{n}) \times \boldsymbol{n} + \frac{1}{6c} \boldsymbol{Q''} \times \boldsymbol{n} \right)$$

$$\triangleright \; \boldsymbol{E} = \boldsymbol{H} \times \boldsymbol{n} = \\ \frac{1}{Rc^2} \left( \boldsymbol{n} \times (\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{d}'') + \boldsymbol{n} \times \boldsymbol{m}'' + \frac{1}{6c} \, \boldsymbol{n} \times (\boldsymbol{n} \times \boldsymbol{Q}'') \right)$$

## 39 Дипольное приближение

$$oldsymbol{H} = rac{Rc^2}{} oldsymbol{d}'' imes oldsymbol{n}, \ oldsymbol{E} = rac{Rc^2}{Rc^2} oldsymbol{n} imes (oldsymbol{n} imes oldsymbol{d}'')$$

1. 
$$\mathbf{S} = \frac{\mathbf{n}}{4\pi c^3 R^2} \left| \mathbf{d}'' \times \mathbf{n} \right|^2 = \mathcal{W}(\theta) d\Omega$$

2. 
$$\mathcal{W}(\theta) = \frac{e^2}{4\pi c^3} (\ddot{x})^2 \sin^2 \theta$$
 — формула Лармора

3. 
$$I = \int \mathcal{W}(\theta) d\Omega = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c^3} (\ddot{x})^2$$

## 40 Излучение релятивистких

 $I:=-rac{\mathrm{d}\mathcal{E}}{\mathrm{d}t}$  — инвариант. В сопутствующей СО работает формула Лармора. Так что

$$I = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c^3} (\ddot{x})^2 = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c^3} (-\{0, \ddot{x}\}) = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c^3} (-\ddot{x} \cdot \ddot{x})^{12}$$
$$\{0, w\} = \ddot{x}, \quad I = \frac{2}{3} \frac{e^2}{c^3} (-\ddot{x} \cdot \ddot{x})$$

1. 
$$\mathbf{F} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}(m\gamma \mathbf{v}) = m\gamma \mathbf{w} + m\gamma^3 \boldsymbol{\beta} (\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{w})$$

2. 
$$I = \frac{2}{3} \frac{e^2}{m^2 c^3} F^2 \begin{cases} 1, & \boldsymbol{\beta} \parallel \boldsymbol{w} \\ \gamma^2, & \boldsymbol{\beta} \perp \boldsymbol{w} \end{cases}$$

3. 
$$\gamma \gg 1 \Rightarrow \bot$$
 эффективнее.

## Заметки

- 1 при этом подходят все  $\chi$  ::  $\square \chi = 0$
- 2 В предыдущем нельзя, может не оказаться решением
- 3 вторую волну выкинули, нам обычно хватает какого-то частного решения.
- 4 В поляризационной матрице все E можно позаменять на  $E^0$  (фазы всё равно сокращаются), а в предпредыдущем пунке у нас как раз  $E^0_x = b_1 \, e^{-i\varphi_0}, \, E^0_y = ib_2 \, e^{-i\varphi_0}$
- 5 Отсюда, кстати, очевидно преобразование параметров Стокса при поворотах
- $6 \psi_1$  то, что названо эйконалом у Бутикова. Вроде у него правильнее, но  $\langle ? \rangle$
- 7 Тут непонятно что с плотностью энергии. Но, вроде, если амплитуда сохраняется и колебания гармонические, то  $\frac{\partial^2 \overline{w}}{\partial t^2} = 0$ .
- 8 Бардак в конспекте, писал по Бутикову
- 9 Для корректности надо доказать инвариантность фазы, а это следует из преобразований  $F^{ik}$  монохроматических волн
- 10 я это не считал, это всё тахіта
- 11 Если мы имеем дело с плоской волной, то  $(E, H, \beta)$ ,  $(H, E, -\beta)$  будут образовывать правые тройки. Так что понятно, почему у V поменялся знак
- $12~{
  m M}$ ы здесь всё считаем в момент излучения  $t_1$ . Наблюдатель не нужен