Заметки по курсу «Магнитооптика»

Лектор: Владимир Игоревич Белотелов

Стенография: Хоружий Кирилл

От: 17 февраля 2022 г.

Содержание

Лекция №2

Классическая электродинамика. Знаем, что

$$m\dot{\boldsymbol{v}} = e\boldsymbol{E} + \frac{e}{c}[\boldsymbol{v} \times \boldsymbol{H}], \quad \boldsymbol{E} = \boldsymbol{E}_0 e^{-i\omega t},$$

тогда в нулевом приближении

$$H=0, \quad m\omega v_0=eE, \quad p=er, \quad \Rightarrow \quad \varepsilon_{(0)}=1-4\pi \frac{Ne^2}{m\omega^2}.$$

Стоит уточнить, что под ${m H}$ понимается постоянное внешнее магнитное поле, а ${m E}$ – поле волны.

В первом приближении

$$m \boldsymbol{v}_1 = rac{e}{c} \left[\boldsymbol{v}_0 \times \boldsymbol{H} \right], \quad \Rightarrow \quad m \boldsymbol{v}_1 = rac{e^2}{c} rac{1}{m \omega} \left[\boldsymbol{E} \times \boldsymbol{H} \right].$$

Интегрруя, находим

$$m{r}_1 = rac{-e^2i}{cm^2\omega^3} \left[m{E} imesm{H}
ight], \quad \Rightarrow \quad m{p}_1 = -rac{Ne^3i}{m^2c\omega^3} \left[m{E} imesm{H}
ight].$$

Собирая всё вместе, находим

$$\boldsymbol{D} = \left(1 - \frac{4\pi e^2 N}{m\omega^2}\right) \boldsymbol{E} - \frac{4\pi N e^3 i}{m2c\omega^3} \left[\boldsymbol{E} \times \boldsymbol{H}\right].$$

Таким образом пришли к тензору на $\hat{\varepsilon}$:

$$\hat{\varepsilon} = \begin{pmatrix} \varepsilon_{(0)} & ig_z & -ig_y \\ -ig_z & \varepsilon_0 & ig_x \\ ig_y & -ig_x & \omega_{(0)} \end{pmatrix},$$

иначе можем записать в виде

$$\varepsilon_{ij} = \varepsilon^{(0)} \delta_{ij} - i \epsilon_{ijk} g_k,$$

где g – вектор гирации:

$$\mathbf{g} = f\mathbf{H}, \quad f = \frac{4\pi Ne^3}{m^2c\omega^3},$$

где f указан для свободного электрона. В изотропном магнитном материале $\pmb{M} = \chi \pmb{H}$. В общем виде $\pmb{g} = \hat{f} \pmb{M}$: $\varepsilon_{ij} = \varepsilon_{ij}^{(0)} - i \epsilon_{ijk} f_{kl} M_l$.

Дисперсия. Вообще есть дисперсия, $D = D(\omega)$, работает причинность, есть некоторый нелокальный отклик, а тогда $\varepsilon = \varepsilon(\omega, k)$.

Можем разложить

$$\varepsilon_{ij} = \varepsilon_{ij}^{(0)} + \underbrace{\chi_{ijk}^{(2)} E_k}_{\text{Поккельс}} + \underbrace{\chi_{ijkl}^{(3)} E_k E_l}_{\text{Керр}} + \underbrace{\chi_{ijk}^{(2m)} B_k}_{\text{Фарадей}} + \underbrace{\chi_{ijkl}^{(3m)} B_k B_l}_{\text{Каттон-Мутон}} + \dots$$

Эффект Фарадея. Записываем уравнения Максвелла. Получаем уравнение¹

$$\operatorname{rot}\operatorname{rot}\boldsymbol{E} = \frac{\omega}{c}\operatorname{rot}\bar{B}, \quad \Rightarrow \quad \operatorname{grad}\operatorname{div}\boldsymbol{E} - \Delta E = \frac{\omega^2}{c}\hat{\varepsilon}\boldsymbol{E}.$$

Переходя к плоским монохроматическим волнам вида $e^{-i\omega t + ikr}$, находим

$$n^2 \boldsymbol{E} - \boldsymbol{n} (\boldsymbol{n} \cdot \boldsymbol{E}) = \hat{\varepsilon} \boldsymbol{E}, \quad \boldsymbol{n} = \frac{c}{\omega} \boldsymbol{k},$$

которое ещё называют уравнением Френеля.

Упростим себе жизнь $\boldsymbol{k} \parallel \boldsymbol{M} \parallel Oz$:

$$m{n} = egin{pmatrix} 0 \ 0 \ n \end{pmatrix}, \quad \hat{arepsilon} = egin{pmatrix} arepsilon_0 & -ig & 0 \ -ig & arepsilon_0 & 0 \ 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}.$$

Так приходим к уравнениям

$$n^{2}E_{x} = \varepsilon_{0}E_{x} + igE_{y},$$

$$n^{2}E_{y} = \varepsilon_{0}E_{y} - igE_{x},$$

$$n^{2}E_{z} = \varepsilon_{0}E_{z} + n^{2}E_{z}.$$

 $^{^1}$ Напомним, что $\mu \approx 1$, а значит B = H.

Приравнивая определитель к нулю, находим

$$\begin{vmatrix} n^2 - \varepsilon_0 & -ig \\ ig & n^2 - \varepsilon_0 \end{vmatrix} = 0, \quad \Rightarrow \quad (n^2 - \varepsilon_0)^2 - g^2 = 0, \quad \Rightarrow \quad n^2 = \varepsilon_0 \pm g.$$

Так приходим к показателю преломления

$$n_{\pm} = \pm \sqrt{\varepsilon_0 \pm g}$$
.

Подставляя n, находим волну

$$\boldsymbol{E} = \begin{pmatrix} 1 \\ \mp i \\ 0 \end{pmatrix} E_0 \exp\left(-i\omega t + ik_0 z \sqrt{\varepsilon_0 + g}z\right).$$

то есть мы получили круговую поляризацию, с разной фазовой скоротью для правой и левой поляризации. Угол Фарадея можем найти, рассмотрев плоскую поляризацию, как сумму двух круговых:

$$E = E_0 \begin{pmatrix} \cos(k_0 \Delta nz) \\ \sin(k_0 \Delta nz) \end{pmatrix} e^{-i\omega t + ik_0 n_0 z}, \qquad \Delta n = \frac{n_+ - n_-}{2}, \quad n_0 = \frac{n_+ + n_-}{2}.$$

Обычно $\varepsilon_0 \gg g$, а значит

$$\Delta n = \frac{g}{2\sqrt{\varepsilon_0}}, \quad \Rightarrow \quad \theta = k_0 \Delta nz = \frac{k_0 g}{2n_0} z.$$

• Эффект Каттона-Мутона. Вывести квадратичную поправку к $\hat{\varepsilon}$: $v=v_0+v_1+v_2$. Дедлайн – неделя.