# Тестирование по оптике №1

Составил: Пригорный Игорь (210), 2018 г.

## Раздел 1. Геометрическая оптика. Формула тонкой линзы.

Формула тонкой линзы и коэффициент увеличения: 1

$$\frac{1}{a} + \frac{1}{b} = \frac{1}{F} \qquad \Gamma = \frac{b}{a}$$

**1.1** Фокусное расстояние собирающей линзы F=0.2 м. Если линза дает мнимое изображение объекта с увеличением  $\Gamma=5$ , то расстояние от объекта до линзы равно . . .

Так как изображение мнимое, то b надо взять со знаком минус:

$$\begin{cases} \frac{1}{a} - \frac{1}{b} = \frac{1}{F} \\ \Gamma = \frac{b}{a} \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} \frac{1}{a} - \frac{1}{a\Gamma} = \frac{1}{F} \\ \frac{1}{b} = \frac{1}{a\Gamma} \end{cases}$$
 
$$\frac{1}{a} \left( 1 - \frac{1}{\Gamma} \right) \Rightarrow a = F \left( 1 - \frac{1}{\Gamma} \right) = 0.2 \left( 1 - \frac{1}{5} \right) \approx 0.16 \text{ m}$$

Ответ:  $a=F\left(1-\frac{1}{\Gamma}\right) \approx 0.16$  м.

**1.2** Фокусное расстояние собирающей линзы F = 0.25 м. Если линза дает действительное изображение такого же размера, то расстояние от объекта до изображения равно . . .

Если поставить объект в двойной фокус собирающей линзы, то его изображение будет того же размера:

$$\frac{1}{2F} + \frac{1}{2F} = \frac{1}{F} \qquad \Gamma = \frac{2F}{2F} = 1$$

Тогда расстояние от объекта до изображения:

$$L = a + b = 2F + 2F = 4F = 1 \text{ M}$$

Ответ: L = 1 м.

# Раздел 2. Прохождение лучей через линзу.

2.1 Необходимо указать ход лучей в собирающей линзе.

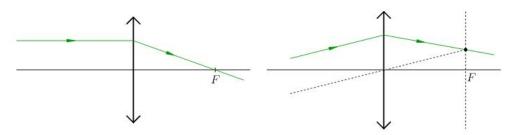


Рис. 1. Ход лучей в собирающей линзе.

2.2 Необходимо указать ход лучей в рассеивающей линзе.

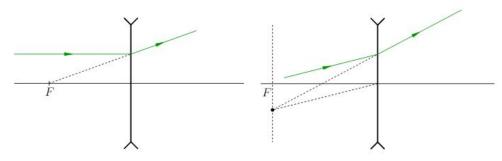


Рис. 2. Ход лучей в рассеивающей линзе.

 $<sup>^{1}</sup>$ Здесь a – расстояние от объекта до линзы, b – расстояние от линзы до изображения, F – фокусное расстояние. В случае мнимого изображения, b необходимо брать со знаком минус.

#### Раздел 3. Бегущие и стоячие волны.

3.1 В пространстве установилась стоячая электромагнитная волна, магнитная компонента которой:

$$\vec{B} = \vec{e}_y B_0 \cos(\omega t) \sin(kx)$$

Учитывая, что  $E_0>0$  и  $B_0>0$ , указать закон изменения соответствующей электрической компоненты  $\vec{E}$ .

Для решения данной задачи необходимо воспользоваться следующим уравнением Максвелла и следующими линейными материальными уравнениями (в случае, если в задаче фигурируют  $\vec{D}$  или  $\vec{H}$ ):

$$\operatorname{rot} \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \quad \vec{D} = \varepsilon \varepsilon_0 \vec{E} \quad \vec{B} = \mu \mu_0 \vec{H}$$

Пусть  $\vec{E}=\vec{e}_x E_x + \vec{e}_y E_y + \vec{e}_z E_z$ , тогда:

$$\operatorname{rot} \vec{E} = \begin{vmatrix} \vec{e}_x & \vec{e}_y & \vec{e}_z \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ E_x & E_y & E_z \end{vmatrix} = \vec{e}_x \left( \frac{\partial E_z}{\partial y} - \frac{\partial E_y}{\partial z} \right) + \vec{e}_y \left( \frac{\partial E_x}{\partial z} - \frac{\partial E_z}{\partial x} \right) + \vec{e}_z \left( \frac{\partial E_y}{\partial x} - \frac{\partial E_x}{\partial y} \right) = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} =$$

$$= -\frac{\partial}{\partial t} \vec{e}_y B_0 \cos(\omega t) \sin(kx) = \vec{e}_y B_0 \omega \sin(\omega t) \sin(kx)$$

В силу единственности разложения по базису, выражения при  $\vec{e_x}$ ,  $\vec{e_y}$  и  $\vec{e_z}$  должны быть равны. Таким образом получаем систему уравнений в частных производных:

$$\begin{cases} \frac{\partial E_z}{\partial y} - \frac{\partial E_y}{\partial z} = 0 \\ \frac{\partial E_x}{\partial z} - \frac{\partial E_z}{\partial x} = B_0 \omega \sin(\omega t) \sin(kx) \\ \frac{\partial E_y}{\partial x} - \frac{\partial E_x}{\partial y} = 0 \end{cases}$$

Следует также учесть, что световая электромагнитная волна – поперечная. Это означает, что  $\vec{E}\perp\vec{B}\perp\vec{v}$ , то есть направления колебания электрической и магнитной компонент, а также направление распространения волны должны быть взаимно перпендикулярны. В условии задачи  $\vec{B}=\vec{e}_yf(x,t)$ , то есть  $\vec{B}$  колеблется вдоль  $\vec{e}_y$  и распространяется вдоль  $\vec{e}_x$ . Тогда, очевидно,  $\vec{E}$  колеблется вдоль  $\vec{e}_z$  и распространяется вдоль  $\vec{e}_x$ . То есть  $\vec{E}=\vec{e}_zf(x,t)$ . Таким образом, из второго уравнения системы будем иметь:

$$-\frac{\partial E_z}{\partial x} = B_0 \omega \sin(\omega t) \sin(kx)$$

$$\vec{E} = -\vec{e}_z \int B_0 \omega \sin(\omega t) \sin(kx) dx = \vec{e}_z B_0 \frac{\omega}{k} \sin(\omega t) \cos(kx)$$

Учитывая, что  $k=2\pi/\lambda$  и  $\omega=2\pi/T$ , окончательно имеем:

$$\vec{E} = \vec{e}_z B_0 \frac{2\pi}{T} \frac{\lambda}{2\pi} \sin(\omega t) \cos(kx) = \vec{e}_z B_0 c \sin(\omega t) \cos(kx)$$

Ответ:  $\vec{E} = \vec{e}_z B_0 c \sin(\omega t) \cos(kx)$ .

3.2 В пространстве установилась бегущая электромагнитная волна, электрическая компонента которой:

$$\vec{E} = \vec{e}_x E_0 \sin(\omega t - kz)$$

Учитывая, что  $E_0>0$  и  $H_0>0$ , указать закон изменения соответствующей магнитной компоненты  $\vec{H}$ .

Пусть  $\vec{E} = \vec{e_x} E_x + \vec{e_y} 0 + \vec{e_z} 0 = \vec{e_x} E_x$ , тогда:

$$\operatorname{rot} \vec{E} = \begin{vmatrix} \vec{e}_x & \vec{e}_y & \vec{e}_z \\ \frac{\partial}{\partial x} & \frac{\partial}{\partial y} & \frac{\partial}{\partial z} \\ E_x & 0 & 0 \end{vmatrix} = \vec{e}_y \frac{\partial E_x}{\partial z} - \vec{e}_z \frac{\partial E_x}{\partial y} = \vec{e}_y \frac{\partial}{\partial z} E_0 \sin(\omega t - kz) = -\vec{e}_y E_0 k \cos(\omega t - kz) = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$$

$$\vec{H} = \frac{1}{\mu \mu_0} \vec{B} = \frac{1}{\mu \mu_0} \vec{e}_y \int E_0 k \cos(\omega t - kz) dt = \frac{1}{\mu \mu_0} \vec{e}_y E_0 \frac{k}{\omega} \sin(\omega t - kz) = \vec{e}_y \frac{E_0}{c\mu \mu_0} \sin(\omega t - kz)$$

Ответ:  $\vec{H} = \vec{e}_y \frac{E_0}{c\mu\mu_0} \sin(\omega t - kz)$ .

# Раздел 4. Электромагнитные волны - 1.

**4.1** В вакууме распространяется плоская электромагнитная волна с частотой  $\nu = 2 \cdot 10^{14}~$  Гц. Волновое число k равно . . .

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi}{cT} = \frac{2\pi\nu}{c} = \frac{2\pi\cdot 2\cdot 10^{14}}{3\cdot 10^8} \approx 4\cdot 10^6~\text{m}^{-1}$$

Ответ:  $k = \frac{2\pi\nu}{c} \approx 4 \cdot 10^6 \text{ м}^{-1}$ .

**4.2** В вакууме распространяется плоская электромагнитная волна с длинной волны  $\lambda$ . В произвольной точке изменение фазы волны за промежуток времени  $\delta t = 10^{-15}$  с равно  $\delta \varphi = \pi$  радиан. Длина волны  $\lambda$  равна . . .

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{2\pi}{T} \frac{T}{\lambda} = \omega \frac{T}{\lambda} = \frac{\delta \varphi}{\delta t} \frac{1}{c} \ \Rightarrow \ \lambda = 2\pi c \frac{\delta t}{\delta \varphi} = 2\pi \cdot 3 \cdot 10^8 \cdot \frac{10^{-15}}{\pi} \approx 6 \cdot 10^{-7} \ \mathrm{m} \approx 0.6 \ \mathrm{mkm}$$

Ответ:  $\lambda = 2\pi c \frac{\delta t}{\delta \varphi} \approx 0.6$  мкм.

## Раздел 5. Электромагнитные волны - 2.

Соотношения на электрические и магнитные амплитуды, скорость света и выражение для интенсивности:

$$\begin{split} \sqrt{\varepsilon\varepsilon_0}E_0 &= \sqrt{\mu\mu_0}H_0\\ v &= \frac{c}{n} = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon\varepsilon_0\mu\mu_0}}\\ I &= \frac{1}{2}E_0H_0 = \frac{1}{2}\sqrt{\frac{\varepsilon\varepsilon_0}{\mu\mu_0}}E_0^2 = \frac{1}{2}\sqrt{\frac{\mu\mu_0}{\varepsilon\varepsilon_0}}H_0^2 \end{split}$$

**5.1** В вакууме распространяется плоская монохроматическая волна интенсивностью  $I_0 = 20~\text{Дж/(м}^2 \cdot \text{c})$ . Найти амплитуду напряженности  $H_0$  магнитного поля. Значения  $\varepsilon_0 = 8.85 \cdot 10^{-12}~\Phi/\text{м}$ ,  $\mu_0 = 1.26 \cdot 10^{-6}~\Gamma\text{h/m}$  даны.

В вакууме  $\varepsilon=\mu=1$ :

$$I = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\mu_0}{\varepsilon_0}} H_0^2 \ \Rightarrow \ H_0 = \sqrt{2I} \cdot \sqrt[4]{\frac{\varepsilon_0}{\mu_0}} = \sqrt{2 \cdot 20} \cdot \sqrt[4]{\frac{8,85 \cdot 10^{-12}}{1,26 \cdot 10^{-6}}} \approx 0.326 \text{ A/m}$$

Otbet:  $H_0 = \sqrt{2I} \cdot \sqrt[4]{\frac{\varepsilon_0}{\mu_0}} \approx 0.326 \text{ A/m}.$ 

## Раздел 6. Давление света.

Сила и давление света:2

$$\begin{cases} f_{\vec{n}} = (1+\rho-\tau)\frac{I_0}{c}\delta S\cos^2\varphi \\ \\ f_{\vec{\tau}} = (1-\rho-\tau)\frac{I_0}{c}\delta S\frac{\sin 2\varphi}{2} \end{cases}$$
 
$$w = \frac{dW}{dV} = \frac{dW}{\delta S \cdot cdt} = \frac{I_0}{c} \quad p = \frac{f_{\vec{n}}}{\delta S} = (1+\rho-\tau)\frac{I_0}{c}\cos^2\varphi$$

**6.1** Плоская световая волна интенсивности  $I_0$  падает на плоскую зеркальную поверхность с коэффициентом отражения  $\rho=0,3.$  Угол падения равен  $60^\circ.$  Если давление света на поверхность =0,36 мк $\Pi$ а, то интенсивность волны равна . . .

Поскольку поверхность зеркальная, то коэффициент пропускания  $\tau = 0$ :

$$p = \frac{f_{\vec{n}}}{\delta S} = (1+\rho)\frac{I_0}{c}\cos^2\varphi \ \Rightarrow \ I_0 = \frac{pc}{1+\rho}\frac{1}{\cos^2\varphi} = \frac{0.36\cdot 10^{-6}\cdot 3\cdot 10^8}{1+0.3}\frac{1}{\cos^260^\circ} \approx 332.3 \ \text{Дж/(m}^2 \cdot \text{c})$$

Ответ:  $I_0 = \frac{pc}{1+\rho} \frac{1}{\cos^2 \varphi} \approx 332,3 \; \text{Дж/(м}^2 \cdot \text{c}).$ 

 $<sup>^2</sup>$ Здесь  $f_{\vec{n}}$  и  $f_{\vec{\tau}}$  – нормальные и тангенциальные компоненты силы, ho – коэффициент отражения, au – коэффициент пропускания,  $I_0$  – интенсивность падающего света, w – объёмная плотность энергии,  $\delta S$  – элементарная площадка, arphi – угол падения.

**6.2** Плоская световая волна интенсивности  $I_0 = 20~\rm{Дж/(m^2 \cdot c)}$  падает на плоскую зеркальную поверхность площади  $\delta S = 1$  ${\rm cm}^2$  с коэффициентом отражения  $\rho=0.5$ . Угол падения равен  $45^\circ$ . Сила, действующая на зеркало, равна ...

Поскольку поверхность зеркальная, то коэффициент пропускания  $\tau = 0$ :

$$f = \sqrt{f_{\vec{n}}^2 + f_{\vec{\tau}}^2} = \delta S \frac{I_0}{c} \sqrt{(1+\rho)^2 \cos^4 \varphi + (1-\rho)^2 \frac{\sin^2 2\varphi}{4}} = \frac{10^{-4} \cdot 20}{3 \cdot 10^8} \cdot \sqrt{(1+0.5)^2 \cos^4 45^\circ + (1-0.5)^2 \frac{\sin^2 90^\circ}{4}} \approx 5.27 \cdot 10^{-12} \; \mathrm{H}.$$
 Other: 
$$f = \delta S \frac{I_0}{c} \sqrt{(1+\rho)^2 \cos^4 \varphi + (1-\rho)^2 \frac{\sin^2 2\varphi}{4}} \approx 5.27 \cdot 10^{-12} \; \mathrm{H}.$$

#### Раздел 7. Схема Юнга.

Разность хода и расстояние между максимумами в схеме Юнга:<sup>3</sup>

$$\Delta = \frac{xd}{L}$$
  $\Delta x = \frac{\lambda L}{d}$ 

Вывести формулу для  $\Delta x$  можно из выражения для  $\Delta$ :

$$\begin{cases} \Delta_1 = \frac{x_1 d}{L} = m\lambda \\ \Delta_2 = \frac{x_2 d}{L} = (m+1)\lambda \end{cases} \Rightarrow \Delta_2 - \Delta_1 = \frac{(x_2 - x_1)d}{L} = \lambda \Rightarrow \Delta x = x_2 - x_1 = \frac{\lambda L}{d}$$

**7.1** В схеме Юнга два когерентных источника (длина волны  $\lambda$ ) находятся на расстоянии d=0,4 мм друг от друга. Ширина интерференционных полос на экране, расположенном на расстоянии L=2 м от источников, равна  $\Delta x=5$  мм. Найти длину волны  $\lambda$ .

$$\Delta x = \frac{\lambda L}{d} \ \Rightarrow \ \lambda = \Delta x \frac{d}{L} = 5 \cdot 10^{-3} \frac{0.4 \cdot 10^{-3}}{2} \approx 10^{-6} \ \mathrm{m} \approx 1 \ \mathrm{mkm}$$

Ответ:  $\lambda = \Delta x \frac{d}{L} \approx 1$  мкм.

#### Раздел 8. Бипризма Френеля.

Разность хода и расстояние между максимумами в схеме с бипризой Френеля:<sup>4</sup>

$$\Delta = x \cdot 2\alpha(n-1) \cdot \frac{a}{a+b}$$
  $\Delta x = \frac{\lambda}{2\alpha(n-1)} \frac{a+b}{a}$ 

Вообще говоря, формулу для  $\Delta x$  можно вывести из выражения для  $\Delta$  методом как в задаче выше.

**8.1** В интерференционной схеме с бипризмой Френеля расстояние от точечного источника с  $\lambda = 400$  нм до экрана равно  $L_1 = 200$  см. Расстояние от бипризмы с показателем преломления n = 1,5 и преломляющим углом lpha до экрана равно  $L_2 = 90$  см. Найти угол бипризмы lpha, если ширина интерференционной полосы равна  $\Delta x = 0.12$  мм.

$$\Delta x = \frac{\lambda}{2\alpha(n-1)} \frac{a+b}{a} = \frac{\lambda}{2\alpha(n-1)} \frac{L_1}{L_1 - L_2} \ \Rightarrow \ \alpha = \frac{\lambda}{2\Delta x(n-1)} \frac{L_1}{L_1 - L_2} = \frac{400 \cdot 10^{-9}}{2 \cdot 0,12 \cdot 10^{-3} \cdot 0,5} \frac{2}{1,1} \approx 6 \cdot 10^{-3}$$
радиан

Ответ:  $\alpha = \frac{\lambda}{2\Delta x(n-1)} \frac{L_1}{L_1 - L_2} \approx 6 \cdot 10^{-3}$  радиан.

# Раздел 9. Временная когерентность.

Время когерентности  $au_{\kappa}$  – время, по истечении которого разность фаз волны  $\delta arphi$  в некоторой, но одной и той же точке пространства изменяется на  $\pi$ .

Длина когерентности  $l_{\scriptscriptstyle K}$  – расстояние между точками, разность фаз  $\delta \varphi$  в которых  $\pi$ .

При равенстве разности хода  $\Delta$  длине когерентности  $l_{\kappa}$  функция видности V обращается в 0, то есть интерференционная картина пропадает.

$$l_{\scriptscriptstyle \mathrm{K}} = rac{\lambda^2}{\Delta \lambda} \qquad au_{\scriptscriptstyle \mathrm{K}} = rac{\lambda^2}{c\Delta \lambda}$$

 $<sup>^3</sup>$ Здесь d – расстояние между щелями, L – расстояние от экрана с щелями до экрана с интерференционной картиной.

 $<sup>^4</sup>$ Здесь a — расстояние от источника до бипризмы, b — расстояние от бипризмы до экрана, lpha — угол в бипризме, n — коэффициент преломления.

**9.1** Квазимонохроматическое излучение с длиной волны  $\lambda = 600$  нм имеет спектральную ширину линии  $\Delta \lambda = 0.02$  нм. Найти время когерентности излучения.

$$\tau_{\rm K} = \frac{\lambda^2}{c\Delta\lambda} = \frac{(600\cdot 10^{-9})^2}{3\cdot 10^8\cdot 0.02\cdot 10^{-9}} \approx 6\cdot 10^{-11}~{\rm c}$$

Ответ: 
$$au_{ ext{\tiny K}} = rac{\lambda^2}{c\Delta\lambda} pprox 6 \cdot 10^{-11} \; ext{c}.$$

**9.2** Квазимонохроматическое излучение с длиной волны  $\lambda = 690$  нм имеет ширину спектра излучения  $\Delta \omega = 2 \cdot 10^{10} \; \mathrm{c}^{-1}$ . Найти спектральную ширину излучения  $\Delta \lambda$ .

$$\lambda = cT \ \Rightarrow \ T = \frac{\lambda}{c} \qquad \omega = \frac{2\pi}{T} \ \Rightarrow \ T = \frac{2\pi}{\omega}$$
 
$$\Delta\lambda \equiv \hat{\Delta}\lambda = \hat{\Delta}(cT) = \hat{\Delta}\left(\frac{2\pi c}{\omega}\right) = -\frac{2\pi c}{\omega^2}\hat{\Delta}\omega \equiv 2\pi c\frac{\Delta\omega}{\omega^2} = 2\pi c\frac{T^2}{4\pi^2}\Delta\omega = 2\pi c\frac{\lambda^2}{4\pi^2c^2}\Delta\omega = \frac{\lambda^2}{2\pi c}\Delta\omega$$
 
$$\Delta\lambda = \frac{(690\cdot 10^{-9})^2}{2\pi\cdot 3\cdot 10^8}\cdot 2\cdot 10^{10} \approx 5\cdot 10^{-12} \ \mathrm{m} \approx 0,005 \ \mathrm{hm}$$

Ответ:  $\Delta \lambda = \frac{\lambda^2}{2\pi c} \Delta \omega \approx 0{,}005$  нм.

# Раздел 10. Преобразование Фурье.

Необходимо указать по формуле сигнала f(t) его Фурье-образ  $\hat{f}(i\omega)$  и спектральную плотность интенсивности  $S(\omega)$  или наоборот. Как правило, просят указать качественную зависимость (выбрать картинку с графиком).

$$\hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t)e^{-i\omega t}dt \quad f(t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} \hat{f}(i\omega)e^{i\omega t}d\omega \quad S(\omega) = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{\pi\tau'} \quad I = \int_{0}^{+\infty} S(\omega)d\omega$$

#### 10.1 Сигнал «экспонента»:

$$f(t) = \begin{cases} E_0 e^{-t/2\tau}, & t \ge 0 \\ 0, & t < 0 \end{cases} \qquad \hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t)e^{-i\omega t}dt = \int_{0}^{+\infty} E_0 e^{-t(1/2\tau + i\omega)}dt = E_0 \frac{e^{-t(1/2\tau + i\omega)}}{-(1/2\tau + i\omega)} \bigg|_{0}^{+\infty} = E_0 \frac{1/2\tau - i\omega}{1/4\tau^2 + \omega^2}$$
$$S(\omega) = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{\pi\tau'} = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{2\pi\tau} = \frac{E_0^2}{2\pi\tau} \left| \frac{1/2\tau - i\omega}{1/4\tau^2 + \omega^2} \right|^2 = \frac{E_0^2}{2\pi\tau} \frac{1/4\tau^2 + \omega^2}{(1/4\tau^2 + \omega^2)^2} = \frac{E_0^2}{2\pi\tau} \frac{1}{1/4\tau^2 + \omega^2} = E_0^2 \frac{1/2\pi\tau}{(1/2\tau)^2 + \omega^2}$$

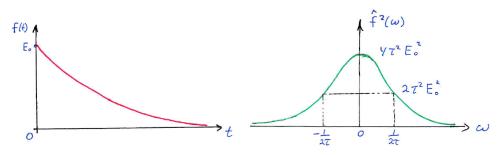


Рис. 3. График сигнала f(t) (слева) и квадрата $^{5}$  его фурье-образа  $|\hat{f}(i\omega)|^{2}$  (справа).

Таким образом,  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и  $S(\omega)$  у сигнала экспоненты имеют вид функции Лоренца $^6$ .

#### **10.2** Сигнал «модулированная экспонента»:

$$f(t) = \begin{cases} E_0 e^{-t/2\tau} \cos(\omega_0 t), & t \ge 0 \\ 0, & t < 0 \end{cases} \qquad \hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t) e^{-i\omega t} dt = \int_{0}^{+\infty} E_0 e^{-t(1/2\tau + i\omega)} \cos(\omega_0 t) dt = \int_{0}^{+\infty} E_0 e^{-t(1/2\tau + i(\omega - \omega_0))} dt = \\ = E_0 \frac{e^{-t(1/2\tau + i(\omega - \omega_0))}}{-(1/2\tau + i(\omega - \omega_0))} \bigg|_{0}^{+\infty} = E_0 \frac{1/2\tau - i(\omega - \omega_0)}{1/4\tau^2 + (\omega - \omega_0)^2} \qquad S(\omega) = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{\pi \tau'} = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{2\pi\tau} = E_0^2 \frac{1/2\pi\tau}{(1/2\tau)^2 + (\omega - \omega_0)^2}$$

 $<sup>^5</sup>$ Очевидно, качественно график спектральной плотности интенсивности  $S(\omega)$  совпадает с графиком квадрата фурье-образа сигнала  $|\hat{f}(i\omega)|^2$ .

<sup>&</sup>lt;sup>6</sup>Функция Лоренца (она же распределение Коши) имеет колоколообразный вид, но более «острая», чем функция Гаусса.

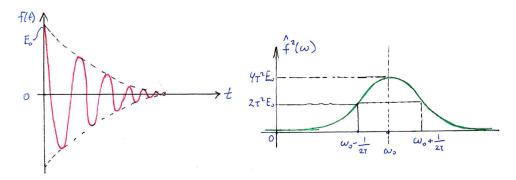


Рис. 4. График сигнала f(t) (слева) и квадрата его фурье-образа  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  (справа).

Таким образом,  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и  $S(\omega)$  у сигнала модулированной экспоненты имеют вид функции Лоренца, смещённой на  $\omega_0$ .

Отметим, что при модулировании любого сигнала f(t) функцией  $\cos(\omega_0 t)$  её  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и  $S(\omega)$  будут как у исходной, только смещённые вправо на  $\omega_0$ .

$$f(t) = \hat{f}(i\omega) \implies f(t)\cos(\omega_0 t) = \hat{f}(i(\omega - \omega_0))$$

## 10.3 Сигнал «Гаусс-функция»:

$$f(t) = E_0 e^{-at^2}, \ a > 0 \qquad \hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t)e^{-i\omega t}dt = \hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} E_0 e^{-at^2 - i\omega t}dt = \int_{-\infty}^{+\infty} E_0 \exp\left(-a\left[t^2 + \frac{i\omega}{a}t\right]\right)dt = \int_{-\infty}^{+\infty} E_0 \exp\left(-a\left[t^2 + 2\frac{i\omega}{2a}t + \frac{i^2\omega^2}{4a^2} - \frac{i^2\omega^2}{4a^2}\right]\right)dt = \int_{-\infty}^{+\infty} E_0 \exp\left(-a\left[t + \frac{i\omega}{2a}\right]^2 - \frac{\omega^2}{4a}\right)dt = \left[t + \frac{i\omega}{2a} = y\right] = E_0 e^{-\omega^2/4a} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-ay^2}dy = E_0 e^{-\omega^2/4a} \sqrt{\frac{\pi}{a}} \qquad S(\omega) = \frac{|\hat{f}(i\omega)|^2}{\pi\tau'} = \frac{E_0^2}{a\tau} e^{-\omega^2/2a}$$

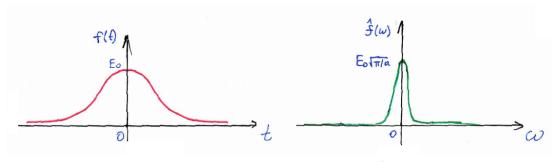


Рис. 5. График сигнала f(t) (слева) и его фурье-образа  $\hat{f}(i\omega)$  (справа).

Таким образом, Фурье-образ  $\hat{f}(i\omega)$  у сигнала Гаусс-функции имеет тоже вид Гаусс-функции, а квадрат Фурье-образа  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и спектральная плотность интенсивности  $S(\omega)$  имеет вид квадрата Гаусс-функции.

## **10.4** Сигнал «модулированная Гаусс-функция»:

$$f(t) = E_0 e^{-at^2} \cos \omega_0 t, \ a > 0 \quad \hat{f}(i\omega) = E_0 e^{-(\omega - \omega_0)^2/4a} \sqrt{\frac{\pi}{a}} \quad S(\omega) = \frac{E_0^2}{a\tau} e^{-(\omega - \omega_0)^2/2a}$$

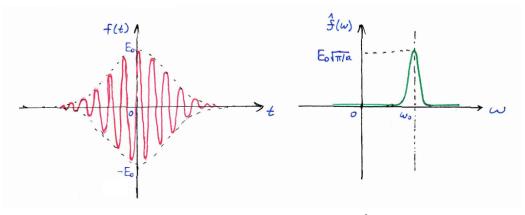


Рис. 6. График сигнала f(t) (слева) и его фурье-образа  $\hat{f}(i\omega)$  (справа).

Таким образом, Фурье-образ  $\hat{f}(i\omega)$  у сигнала модулированной Гаусс-функции имеет тоже вид Гаусс-функции, смещённой на  $\omega_0$ , а квадрат Фурье-образа  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и спектральная плотность интенсивности  $S(\omega)$  имеет вид квадрата Гаусс-функции, смещённой на  $\omega_0$ .

10.5 Прямоугольный волновой пакет («ЦУГ»):

$$f(t) = \begin{cases} E_0, & |t| \leqslant \tau/2 \\ 0, & |t| > \tau/2 \end{cases} \qquad \hat{f}(i\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t)e^{-i\omega t}dt = \int_{-\tau/2}^{+\tau/2} E_0 e^{-i\omega t}dt = E_0 \frac{e^{-i\omega\tau/2} - e^{i\omega\tau/2}}{-i\omega} = E_0 \frac{2\sin(\omega\tau/2)}{\omega} = E_0 \tau \frac{\sin(\omega\tau/2)}{\omega\tau/2} = E_0 \tau \sin(\omega\tau/2) = E_0 \tau \cos(\omega\tau/2) = E_0 \tau \sin(\omega\tau/2) = E_0 \tau \sin(\omega\tau/2) = E_0 \tau \sin(\omega\tau/2) =$$

Рис. 7. График сигнала f(t) (слева) и его фурье-образа  $\hat{f}(i\omega)$  со спектр. плотностью интенсивности  $S\omega$  (справа зелёным и красным соотвественно).

Таким образом, Фурье-образ  $\hat{f}(i\omega)$  у сигнала прямоугольного волнового пакета имеет вид «осьминога» (функция синкус), а его квадрат  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и спектральная плотность интенсивности  $S(\omega)$  имеют вид «кракена» (функция синкус в квадрате).

10.6 Прямоугольный волновой пакет («ЦУГ») с модуляцией:

$$f(t) = \begin{cases} E_0 \cos \omega_0 t \ |t| \leqslant \tau/2 \\ 0, \ |t| > \tau/2 \end{cases} \qquad \hat{f}(i\omega) = E_0 \tau \operatorname{sinc}\left((\omega - \omega_0) \frac{\tau}{2}\right) \quad S(\omega) = \frac{E_0^2 \tau^2}{\pi} \operatorname{sinc}^2\left((\omega - \omega_0) \frac{\tau}{2}\right)$$

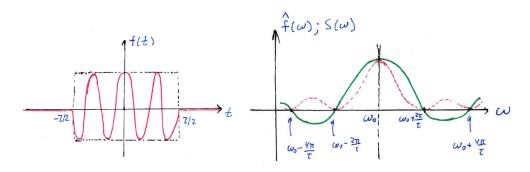


Рис. 8. График сигнала f(t) (слева) и его фурье-образа  $\hat{f}(i\omega)$  со спектр. плотностью интенсивности  $S\omega$  (справа зелёным и красным соотвественно).

Таким образом, Фурье-образ  $\hat{f}(i\omega)$  у сигнала прямоугольного волнового пакета с модуляцием имеет вид смещённого на  $\omega_0$  «осьминога» (функция синкус), а его квадрат  $|\hat{f}(i\omega)|^2$  и спектральная плотность интенсивности  $S(\omega)$  имеют вид смещённого на  $\omega_0$  «кракена» (функция синкус в квадрате).

#### Список литературы для самостоятельной подготовки:

- 1. Информация к семинарам по оптике на сайте И. В. Митина.
- 2. Волновые процессы. Основные законы. И. Е. Иродов.
- 3. Записи семинаров по оптике В. А. Овчинкина.