

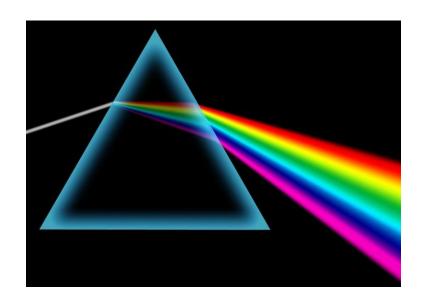
Дисперсия света

ЛЕКЦИЯ 10



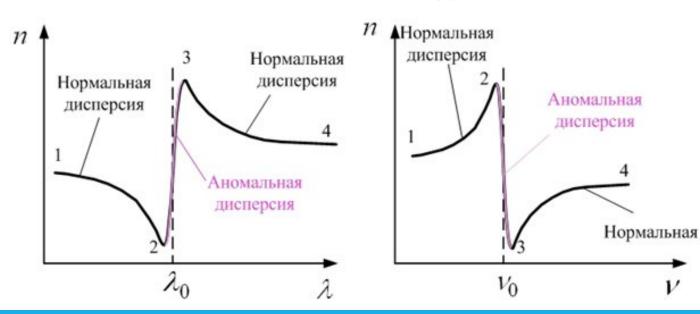
Дисперсия показателя преломления

Дисперсия света в стекле



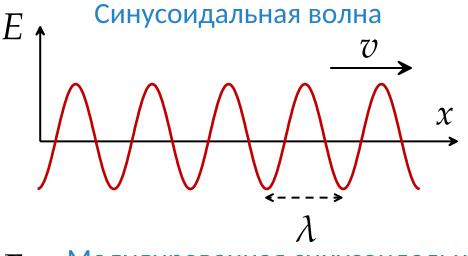
Показатель преломления: $n(\lambda)$ или $n(\omega)$, где $\omega = 2\pi \nu$, $\nu = c/\lambda$.

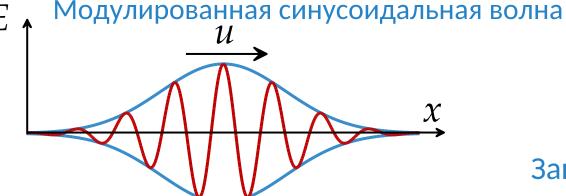
Нормальная и аномальная дисперсия





Фазовая и групповая скорости электромагнитных волн в среде





Фазовая скорость:
$$v = \frac{\omega}{k}$$
 или: $v = \frac{c}{n}$

Групповая скорость:
$$u=\frac{d\omega}{dk}$$
 где: $k=\frac{2\pi}{\lambda}$

Формула Релея:
$$u = v - \lambda \frac{dv}{d\lambda}$$

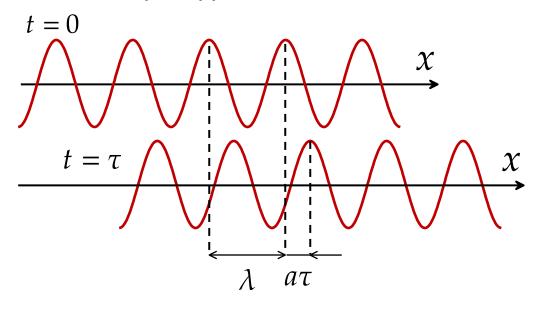
$$u = v \left(1 + \frac{\lambda}{n} \frac{dn}{d\lambda} \right)$$

Законы дисперсии: $n(\lambda), n(\omega), v(\lambda), v(\omega), \omega(k)$



Групповая скорость в среде с линейной дисперсией

Синусоидальная волна



Фазовая скорость: $v = a + b\lambda$, где a и b - константы

Смещение волны за время $t_b = \frac{1}{b}$: $\Delta x = vt_b = at_b + \lambda$

Синусоидальная волна за время $au = \frac{1}{b}$ смещается на

длину волны λ плюс постоянная величина a au.

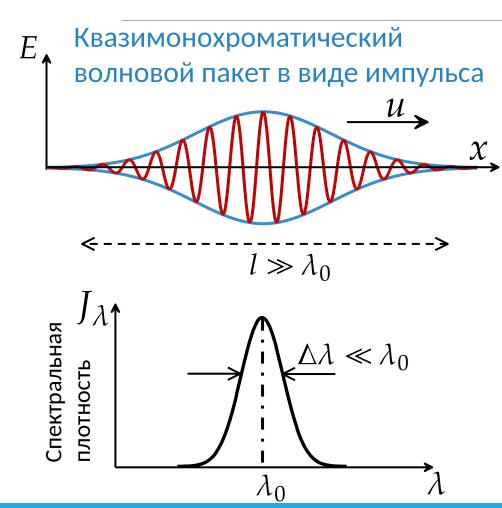
Соответственно, модулированная волна через время au полностью восстанавливает свою форму и смещается как целое на величину a au.

Групповая скорость: $u = \frac{a\tau}{\tau} = a$

Из формулы Релея: $u = v - \lambda \frac{dv}{d\lambda} = a + b\lambda - b\lambda = a$



Групповая скорость волнового пакета в среде с дисперсией



Фазовая скорость: $v = v(\lambda)$

Разложение в ряд вблизи $\lambda = \lambda_0$ до 1-го порядка:

$$v = v(\lambda_0) + \frac{dv}{d\lambda}(\lambda - \lambda_0) = v(\lambda_0) - \lambda_0 \frac{dv}{d\lambda} + \frac{dv}{d\lambda}\lambda$$

Групповая скорость:
$$u = v(\lambda_0) - \lambda_0 \frac{dv}{d\lambda}$$

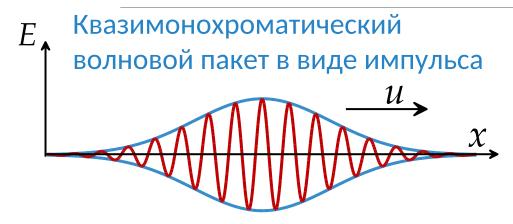
Расплывание волнового пакета происходит за время au и на расстоянии L=u au.

Условие расплывания:
$$\Delta v_2 \tau \cong \lambda_0/2$$
, $\Delta v_2 = \frac{1}{2} \frac{d^2 v}{d\lambda^2} (\lambda - \lambda_0)^2$

Время расплывание:
$$\tau = \frac{\lambda_0}{\Delta \lambda^2} \left(\frac{d^2 v}{d \lambda^2}\right)^{-1}$$



Распространение волнового пакета в среде с дисперсией



Распределение при t = 0: $E(x, 0) = A(x)e^{ik_0x}$

$$A(x) = \int_{-\infty}^{\infty} G(q)e^{iqx}dq$$
 где $q = k - k_0$

Волна при t>0: $E(x,t)=e^{ik_0x}\int_{-\infty}^{\infty}G(q)e^{-i\omega t+iqx}dq$

Разложение частоты $\omega(k)$ в ряд вблизи $k = k_0$: $\omega(k) = \omega(k_0) + \frac{d\omega}{dk}(k - k_0) = \omega_0 + \frac{d\omega}{dk}q$

Волновое поле:
$$E(x,t) = e^{-i\omega_0 t + ik_0 x} \int_{-\infty}^{\infty} G(q) e^{iq\left(x - \frac{d\omega}{dk}t\right)} dq$$

$$E(x, t) = A(x - ut) e^{ik_0(x - vt)}$$

где
$$u=\frac{d\omega}{dk}$$
 - групповая скорость, $v=\frac{\omega_0}{k_0}$ - фазовая скорость



Дисперсия в плазме

Движение свободного электрона

в плазме:
$$m\ddot{x} = eE(t), \quad E = E_0 e^{-i\omega t}$$

$$\overrightarrow{E}$$

$$\longrightarrow \qquad x = -\frac{eE}{m\omega^2}$$

Поляризация плазмы:
$$P = exN = -\frac{e^2N}{m\omega^2}E$$
Поляризуемость: $\alpha = -\frac{e^2N}{m\omega^2}$

Диэлектрическая проницаемость плазмы:

$$\varepsilon = 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}$$
, где $\omega_p^2 = \frac{4\pi e^2 N}{m}$

где ω_p - плазменная частота, N - концентрация

Показатель преломления плазмы:

$$n = \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}} = \frac{1}{\omega} \sqrt{\omega^2 - \omega_p^2}$$

Фазовая скорость электромагнитных волн

В плазме:
$$v = \frac{c}{n} = \frac{c\omega}{\sqrt{\omega^2 - \omega_p^2}}$$

Групповая скорость:

$$u = \frac{d\omega}{dk} = \left(\frac{dk}{d\omega}\right)^{-1} = c\left(\frac{d(\omega n)}{d\omega}\right)^{-1} = \frac{c}{\omega}\sqrt{\omega^2 - \omega_p^2}$$

$$u = cn$$

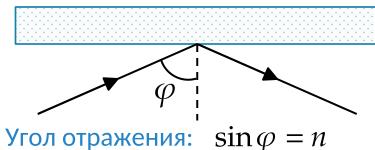
Соотношение между v и u: $vu = c^2$

$$vu = c^2$$

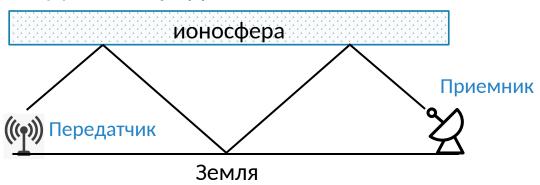


Отражение электромагнитных волн от плазменного слоя. Затухание в плазме

Полное внутреннее отражение от плазменного слоя при $\omega > \omega_p$:



Дальняя радиосвязь $\lambda \geq 1$ м:



Частота меньше плазменной $\omega < \omega_p$:

$$n=i\gamma,$$
 где $\gamma=rac{1}{\omega}\sqrt{\omega_p^2-\omega^2}$

Коэффициент отражения от плазмы:

$$r = -\frac{1-n}{1+n} = -\frac{1-i\gamma}{1+i\gamma}, \qquad |r| = 1$$

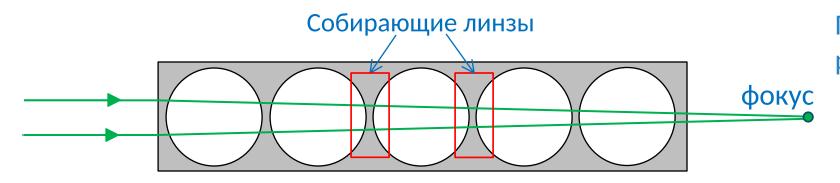
Затухание волны внутри плазмы:

Волновое число при
$$\omega < \omega_p$$
: $k = \frac{\omega n}{c} = i \frac{\gamma \omega}{c}$ $E = E_0 e^{ikx} = E_0 e^{-\frac{\gamma \omega}{c}x} = E_0 e^{-\alpha x}$, где $\alpha = \frac{\gamma \omega}{c}$ Закон Бугера



Фокусировка рентгеновских лучей. Линза Снигирева

Рентгеновское излучение в дипазоне $5 \div 40$ кэВ $(0.03 \div 0.25 \text{ Hm})$



Показатель преломления рентгенопрозрачного материала:

$$n = \sqrt{1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}} = 1 - \frac{\omega_p^2}{2\omega^2} = 1 - \delta$$
 Отличие n от единицы: $\delta = \frac{\omega_p^2}{2\omega^2} \ll 1$

Характерные параметры линзы:

материал: бериллий, алюминий, кремний, фторопласт радиус отверстий $R \approx 0.3 \div 0.5$ мм число отверстий $N \sim 30$ фокусное расстояние $F \sim 1$ м

Коэффициент сжатия потока фотонов $10 \div 40$

Фокусное расстояние:

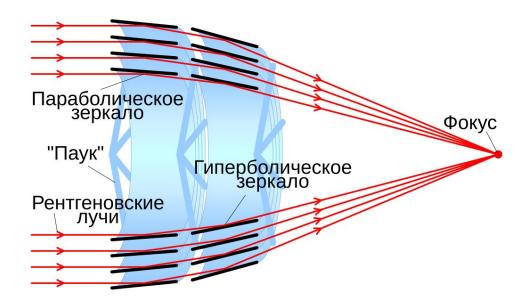
$$F = \frac{R}{2N\delta}$$

R - радиус полости, N - их число



Рентгеновский телескоп

Ход лучей в рентгеновском телескопе



Рентгеновские лучи отражаются от зеркал за счет полного внутреннего отражения при почти скользящем падении $(1^{\circ} \div 2^{\circ})$

Рентгеновский телескоп «Чандра»





Фотографии звезд и галактик, полученные с помощью рентгеновского телескопа

Крабовидная туманность на месте взрыва сверхновой звезды в 1054г.

Скопление галактик в созвездии Девы

Скопление звезд среднего возраста около 300 млн лет



