

Распространение волн в движущейся среде. В ур-ние (5) кроме оптич. параметров среды ϵ и μ входит величина скорости её перемещения $u = c\beta$ и угол θ между u и направлением распространения волны k : $ku = kc \cos \theta$. От этих переменных зависит показатель преломления $n(\omega, \theta, \beta)$ для волн (1) в движущейся среде, равный $n(\omega, \theta, \beta) = ck/\omega$ и имеющий, согласно (5), вид

$$n_{1,2}(\omega, \theta, \beta) = \frac{-(\epsilon\mu - 1)\beta \cos \theta \pm \sqrt{(\epsilon\mu - 1)\beta^2 \gamma^2 \sin^2 \theta}}{1 - (\epsilon\mu - 1)\beta^2 \gamma^2 \cos^2 \theta}. \quad (6)$$

Для решения определяют одну поверхность показателя преломления $n(\omega, \theta, \beta)$, поскольку $n_2(\theta) = -n_1(\pi - \theta)$, а сама поверхность имеет ось вращения, направленную по скорости перемещения среды u . Фазовая скорость волн в движущейся среде $v_{\text{фаз}} = [c/n(\omega, \theta, \beta)] \times k/k$ (где $k = |k|$) направлена по волновому вектору k , а от θ и u зависит только её величина $v_{\text{фаз}} = c/n(\omega, \theta, \beta)$. Поверхность этих скоростей является поверхностью вращения с осью, направленной по u (рис. 1). Она как целое смещена из начала координат «вниз по течению»

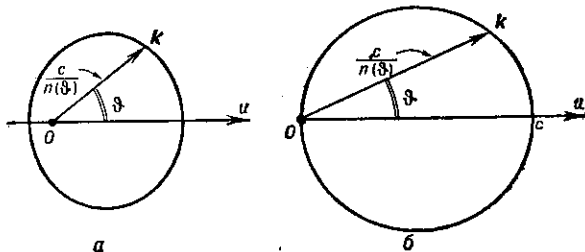


Рис. 1. Поверхности фазовой скорости в движущейся среде (θ — угол между направлением волнового вектора k и скоростью движения среды u): а — для случая $u < c/\sqrt{\epsilon\mu}$; б — для $u = c$.

среды. При $u = c$ $v_{\text{фаз}}(\theta) = c \cos \theta$, т. е. поверхность фазовых скоростей становится сферой диаметром c и с началом координат на поверхности этой сферы. В групповой скорости волн $v_{\text{гр}} = \partial\omega/\partial k$, получаемой из (5), имеются компоненты, направленные по k и по u .

При медленном движении среды, когда $u/\sqrt{\epsilon\mu} \ll c$, показатель преломления и фазовая скорость, согласно (6), принимают вид

$$n(\omega, \theta, u) \approx n_0(\omega) - \left\{ \left(n_0^2(\omega) - 1 \right) + \omega n_0(\omega) \frac{\partial n_0(\omega)}{\partial \omega} \right\} \frac{u}{c} \cos \theta, \quad (7)$$

$$v_{\text{фаз}}(\omega, \theta, u) \approx \frac{c}{n_0(\omega)} + \left\{ \left(1 - \frac{1}{n_0^2(\omega)} \right) + \frac{\omega}{n_0(\omega)} \frac{\partial n_0(\omega)}{\partial \omega} \right\} u \cos \theta.$$

Фазовая скорость волн, распространяющихся под острым углом θ к направлению движения среды ($\cos \theta > 0$), т. е. «вниз по течению» среды, всегда больше скорости света в покоящейся среде: $v_{\text{фаз}}(\theta) > c/n_0(\omega)$. При распространении волны навстречу среде ($\cos \theta < 0$) $v_{\text{фаз}}(\theta) < c/n_0(\omega)$, ибо движущаяся среда частично «сносит» волну. В этом проявляется эффект увлечения света движущейся средой. Коэф. увлечения $\alpha = 1 - 1/n_0^2$ был рассчитан О. Френелем (А. J. Fresnel) в 1818, а дисперсионная добавка $(\omega \partial n_0(\omega) / \partial \omega) / n_0(\omega)$, теоретически рассчитанная Х. Лоренцем (Н. А. Lorentz) в 1895, была экспериментально подтверждена в 1905 П. Зеemanом (P. Zeeman).

Существуют диспергирующие среды, в к-рых явление увлечения света движущейся средой отсутствует при любых скоростях. Так, если в системе покоя среды $\epsilon(\omega')\mu(\omega') = [1 + g/(\omega')^2]$, где g — постоянная, не зависящая от ω' , то дисперсионное ур-ние примет вид $k^2 - \omega'^2/c^2 - g/c^2 = 0$. В него не входит скорость движения среды, а следовательно, и нет явления увлечения. В таких средах при малых скоростях их движения коэф. $\alpha = 1 - 1/n_0^2$ в ф-лах (7) в точности компенсиру-

ется дисперсионной добавкой $(\omega \partial n_0(\omega) / \partial \omega) / n_0(\omega)$. Распространённый пример таких сред — изотропная холодная электронная плазма, для к-рой $g = -\omega_p^2 = -4\pi e^2 N/m$, где m и N — масса и концентрация электронов, а ω_p — плазменная частота, имеющая одинаковый вид в разл. инерциальных системах. Т. о., движущаяся плазма не увлекает волну (а только влияет на характер её поляризации). Учёт дисперсии в произвольной движущейся среде приводит к тому, что при релятивистских скоростях движения среды ($\gamma \gg 1$), когда частота ω' в системе покоя среды становится очень большой вследствие эффекта Доплера (4), оптич. свойства такой среды становятся похожими на свойства электронной плазмы.

Граничные задачи О. д. с. Простейший пример — задача об отражении эл.-магн. волн от движущегося зеркала, впервые решённая Эйнштейном в 1905 методами частной теории относительности. Если волна вида (1) с амплитудой E_0 , волновым вектором k_0 и частотой ω_0 падает на движущееся ей навстречу плоское идеально отражающее зеркало со скоростью v , направленной по нормали к поверхности зеркала, то отражённая от него волна будет иметь другие частоту (ω_1),

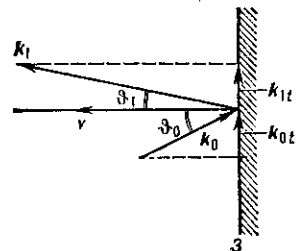


Рис. 2. Схема отражения волн от движущегося зеркала: 3 — зеркало, v — скорость зеркала.

амплитуду (E_1) и волновой вектор (k_1) (рис. 2):

$$\omega_1 = \frac{1 + \beta^2 + 2\beta \cos \theta_0}{1 - \beta^2},$$

$$E_1 = -\frac{\omega_1}{\omega_0} E_0, \quad (8)$$

$$\sin \theta_1 = \frac{(1 - \beta^2) \sin \theta_0}{1 + \beta^2 + 2\beta \cos \theta_0},$$

где $\beta = v/c$, $k_0 v = k_0 v \cos \theta_0$, $k_1 v = k_1 v \cos \theta_1$. Здесь θ_0 и θ_1 — углы падения и отражения волн, а векторы E_0 и E_1 перпендикулярны плоскости падения, в к-рой лежат векторы k_0 , v и k_1 . Ф-ла для ω_1 в (8) получена с помощью соотношения (4) с заменой u на v и из условия равенства частот ω_0' и ω_1' этих волн в системе покоя зеркала. Связь E_1 с E_0 получена из условия обращения в нуль полного поля E на зеркале в системе его покоя. При этом было использовано равенство компонент k_{0t} и k_{1t} волновых векторов k_0 и k_1 , касательных к поверхности зеркала. При попутном движении падающей волны и зеркала во всех формулах следует заменить β на $-\beta$.

Ф-лы (8) показывают, что при отражении волн от движущегося навстречу им зеркала частота ω_1 и величина $|E_1|$ отражённого сигнала становятся больше, чем соответствующие величины ω_0 и E_0 для падающей волны, а угол отражения θ_1 — меньше угла падения θ_0 . При релятивистских скоростях движения зеркала, когда $\beta \sim 1$ и $\gamma \gg 1$, угол отражения θ_1 мал ($\theta_1 \ll 1$) при любых θ_0 . Это значит, что падающая под любым углом θ_0 волна «отбрасывается» релятивистским зеркалом в направлении его движения. При нормальном падении волны на релятивистское зеркало значительно возрастает частота $\omega_1 = 4\gamma^2 \omega_0 \gg \omega_0$ и амплитуда $|E_1| = 4\gamma^2 |E_0| \gg |E_0|$ отражённого сигнала. Таким способом можно преобразовать излучение в более КВ-диапазоны с одноврем. увеличением мощности отражённого сигнала за счёт энергии движения зеркала. В качестве такого зеркала можно использовать пучок релятивистских электронов или плазму, движущуюся навстречу волне, для к-рых в системе покоя $\epsilon(\omega')\mu(\omega') = 1 - \omega_p^2/(\omega')^2$. В области частот $\omega' > \omega_p$ такое зерка-