

Для П. и. обычно характерно длительное по сравнению с пролётным временем «застрение фотона» в атоме, грубо выражаемое неравенством  $\tau \gg 1/(\kappa_{00}c)$ . Здесь  $\tau$  — радиц. время жизни атома,  $\kappa_{00} \sim n_0\lambda^2$  — макс. коэф. поглощения резонансного излучения с длиной волны  $\lambda$  в среде невозбуждённых атомов с плотностью  $n_0$ ,  $c$  — скорость света. В этих же обозначениях условие большой оптич. толщины системы имеет вид  $\kappa_{00}L \gg 1$ , где  $L$  — характерный размер системы.

Осн. количеств. характеристикой П. и. служит ср. время выхода фотона из системы на её поверхность  $t \approx \bar{t}N$ , где  $\bar{N}(L)$  — ср. число актов поглощения-перезлучения фотона в ходе его миграции на расстояние  $L$ .

Конкретный вид зависимости  $\bar{N}(L)$  определяется двумя физ. факторами: а) *уширением спектральной линии*, прежде всего линии поглощения [коэф. поглощения  $\kappa(\omega)$ ]; б) степенью перераспределения частоты фотона  $\omega \rightarrow \omega'$  в акте его переизлучения возбуждённым атомом.

В формальном пределе неуширенной, монохроматич. линии П. и. приводит к обычной диффузии фотонов, описываемой зависимостью  $\bar{N} \sim (\kappa_{00}L)^2$  (см. *Диффузия*). Эта диффузионная картина может иметь место и в случае пленения реальной, уширенной линии, а именно в случае недостаточно большого значения  $\tau$  (напр., в рентг. диапазоне  $\tau \sim \omega^{-3}$ ), когда переизлучающий атом не успевает «забыть» детали своего предшествующего радиц. возбуждения и благодаря этому поддерживает приближённую монохроматичность ( $\omega' \approx \omega$ ) «рассеяния» фотона.

Более типична, однако, противоположная ситуация, когда уширение линии [зависимость  $\kappa(\omega)$ , содержащая и далёкие крылья] сочетается с практически полным перераспределением по частоте в акте переизлучения (полное «забывание» возбуждённым атомом своей предистории). Анализ П. и. для этого важнейшего случая впервые был дан в 1947 гезависимо Л. М. Биберманом и Т. Холстейном (Th. Holstein).

И уширение, и перераспределение частоты приводят к существ. уменьшению значения  $\bar{N}(L)$  и ослаблению эффекта П. и. по сравнению с монохроматич., чисто диффузионным, пределом.

Так, уширение спектральной линии, напр. за счёт появления сторонней (доплеровской или столкновительной) ширины Г линии поглощения, обычно значительно превосходящей естеств. ширину  $\gamma$ , снижает в  $\Gamma/\gamma \gg 1$  раз остроту резонанса в поглощении, приводя к замене величины  $\kappa_{00}$  значением коэф. поглощения в центре  $\omega = \omega_0$  уширенной линии:  $\kappa(\omega_0) \equiv \kappa_0 \sim \kappa_{00}(\gamma/\Gamma) \ll \kappa_{00}$ .

Переизлучение в условиях полного перераспределения по частоте, приводящее к практическ. одинаковости профилей линий поглощения и переизлучения, создаёт такую ситуацию, когда в результате прохождения фотонов, выходящих в единицу времени за пределы системы, преобладают не наиболее многочисленные (но и наиболее сильно поглощаемые) фотоны из центра линии ( $|\omega - \omega_0| \lesssim \Gamma$ ), а относительно малочисленные фотоны из далёких крыльев линии ( $|\omega - \omega_0| \gg \Gamma$ ), такие, свободный пробег к-рых  $1/\kappa(\omega)$  сравним по порядку величин с размером системы  $L$ .

Статистически типичному «центральному» фотону  $|\omega - \omega_0| \lesssim \Gamma$  после его поглощения атомом внутри системы для быстрейшего выхода на поверхность более выгодно не сохранять свою частоту для последующей длит. диффузии, а «промигрировать» по  $\omega$  в такой участок далёкого крыла линии,  $\kappa(\omega)L \sim 1$ , откуда он сможет достичь поверхности «одним прыжком».

В итоге реальная зависимость  $\bar{N}(L)$  оказывается существенно слабее, чем в монохроматич. диффузионном, случае: для доплеровского профиля обеих линий  $\bar{N} \sim \kappa_0 L V \ln(\kappa_0 L)$ , для лоренцевского —  $\bar{N} \sim V \kappa_0 L$ .

При этом в полном потоке выходящих фотонов вклады центрального, «диффузионного», диапазона линии,  $\kappa(\omega)L \geq 1$ , и «прострельной» области её далёких крыльев,  $\kappa(\omega)L \leq 1$ , относятся соответственно как  $1:1$  в доплеровском и  $1:3$  в лоренцевском случаях. Т. о., уже в доплеровском случае П. и. носит существенно не-диффузионный, а в лоренцевском — и вовсе «антидиффузионный» характер. Это соответствует и характеру спада интенсивности линии в её крыльях — крутоу в доплеровском случае и более пологому — в лоренцевском.

В условиях П. и. поток выходящих фотонов, несмотря на большую оптич. толщину системы  $\kappa_0 L \gg 1$ , остаётся пропорциональным её объёму (а не поверхности) вплоть до столь больших значений  $\kappa_0 L$ , к-рым соответствует время выхода  $\bar{t}(L)$  порядка ср. времени между двумя тушащими столкновениями (в рассматриваемом случае очень редкими).

*Лит.:* Иванов В. В., Перенос излучения и спектры небесных тел, М., 1969; Долгинов А. З., Гнедин Ю. Н., Сильван Н. А., Распространение и поляризация излучения в космической среде, М., 1979; Биберман Л. М., Воробьев В. С., Якубов И. Т., Кинетика неравновесной низкотемпературной плазмы, М., 1982; Абрамов В. А., Коган В. И., Лисица В. С., Перенос излучения в плазме, в сб.: Вопросы теории плазмы, в. 12, под ред. М. А. Леонтиевича, Б. Б. Кадомцева, М., 1982; Ключарев А. Н., Безуглов Н. Н., Процессы возбуждения и ионизации атомов при поглощении света, Л., 1983.  
В. И. Коган.

**ПЛЕНИЕ ЦВЁТА** (конфайнмент) — то же, что *удержание цвета*.

**ПЛЕНКА МАГНИТНАЯ** — см. *Магнитная пленка*.

**ПЛЁНОЧНЫЙ ПРЕОБРАЗОВАТЕЛЬ** — магнитострикционный преобразователь или пьезоэлектрический преобразователь в виде тонкой пленки, к-рый используется для генерации и приёма гиперзвуковых волн в твёрдых телах.

**ПЛЕОХРОИЗМ** (от греч. pléon — больше и chróa — цвет) — различное поглощение веществом проходящего через него света (а следовательно и разл. окрашивание) в зависимости от направления распространения и поляризации этого света. Хотя более правильным является термин «П.», более употребителен термин «дихроизм». Подробнее см. *Дихроизм* и лит. при этой статье.

**ПЛОСКАЯ ВОЛНА** — волна, у к-рой направление распространения одинаково во всех точках пространства. Простейший пример — однородная монохроматич. незатухающая П. в.:

$$u(z,t) = A \exp(i\omega t \mp ikz), \quad (1)$$

где  $A$  — амплитуда,  $\varphi = \omega t \mp kz$  — фаза,  $\omega = 2\pi/T$  — круговая частота,  $T$  — период колебаний,  $k$  — волновое число. Поверхности постоянной фазы (фазовые фронты)  $\varphi = \text{const}$  П. в. являются плоскостями.

При отсутствии дисперсии, когда фазовая скорость  $v_\phi$  и групповая скорость  $v_{gr}$  одинаковы и постоянны ( $v_{gr} = v_\phi = v$ ), существуют стационарные (т. е. перемещающиеся как целое) бегущие П. в., к-рые можно представить в общем виде

$$u(z,t) = f(z \mp vt), \quad (2)$$

где  $f$  — произвольная ф-ция. В нелинейных средах с дисперсией также возможны стационарные бегущие П. в. типа (2), но их форма уже не произвольна, а зависит как от параметров системы, так и от характера движения волны. В поглощающих (диссипативных) средах П. в. уменьшают свою амплитуду по мере распространения; при линейном затухании это может быть учтено путём замены в (1)  $k$  на комплексное волновое число  $k_d \mp ik_m$ , где  $k_m$  — коэф. затухания П. в.

Однородная П. в., занимающая всё бесконечное пространство, является идеализацией, однако любое волновое поле, сосредоточенное в конечной области (напр., направляемое линиями передачи или волноводами), можно представить как суперпозицию П. в. с тем или иным пространственным спектром  $k$ . При этом волна