

всего соответствующего неупругого процесса (ТИ, фоторекомбинации, возбуждения), а угл. скобки означают усреднение (и, если необходимо, суммирование по кратностям ионизации и переходам). РП для этих трёх механизмов И. п. удобно выражать в виде удельных РП  $q = Q/N_e N_Z$  [Вт·см<sup>3</sup>], где  $N_Z$  — концентрация данной многозарядной примеси. На рис. 1 приведены расчёты РП водородной плазмы с примесью железа в зависимости от  $T_e$ , указан вклад ЛИ, ТИ, ФИ, а также излучения в результате *диэлектронной рекомбинации*. Видно, что при  $T_e \leq 1$  кэВ осн. вклад в РП вносит ЛИ многозарядных ионов, возбуждаемых электронным ударом; с ростом  $T_e$  (т. е. по мере удаления связанных электронов — «обдирки» ионов) всё большую роль начинают играть ФИ и ТИ. Резкий спад РП при переходе от  $T_e \approx 1$  кэВ к  $T_e \approx 2$  кэВ обусловлен переходом к замкнутой гелиеподобной оболочке ионов Fe XXV, скорость возбуждения к-рых (а следовательно, и ЛИ) резко уменьшается. При глубокой обдирке иона  $q_t \approx 1,5 \cdot 10^{-32} Z^2 V T_e$  (эВ),  $q_\phi \approx 5 \cdot 10^{-31} Z^4 / V T_e$  (эВ),  $q_d \approx 8 \cdot 10^{-30} Z^6 T_e^{-1/2}$  (эВ), так, что, напр., ТИ начинает превосходить ФИ при  $T_e \geq 30Z^2$  (эВ). Для грубой оценки полных РП можно пользоваться ф-лой  $q_{\text{полн.}} \approx q_t(Z, T) + q_\phi(Z, T)$ , в к-рой допущение о полной «обдирке» иона (и соответствующем завышении  $q_t$  и  $q_\phi$ ) качественно компенсируется полным неучётом потерь на ЛИ.

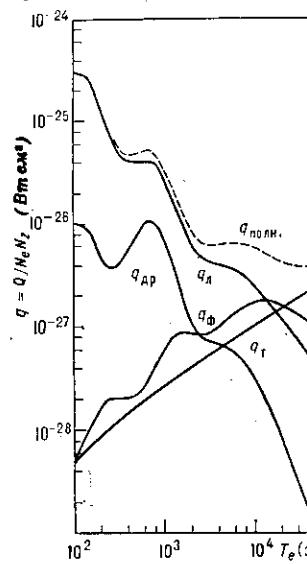


Рис. 1. Зависимость удельных РП  $q = Q/N_e N_i$  водородной плазмы с примесью железа от температуры  $T_e$ .

ние частиц, ответственных за данный механизм испускания-поглощения, термически равновесно (для ТИ и ЦИ это означает максвелловское распределение электронов, для ФИ — то же плюс распределение кратностей ионизации, согласно *Саха формуле*, для ЛИ — Больцмановское распределение населённости возбуждённых уровней, т. е.  $\beta \gg 1$ ),  $\kappa(\omega)$  связано с излучат. способностью  $\eta(\omega)$  законом Кирхгофа:  $\eta(\omega)/\kappa(\omega) = B_{\text{Пл}}(\omega)$ , где  $B_{\text{Пл}}(\omega)$  — интенсивность равновесного (чёрного) излучения на единицу телесного угла. Соответственно спектральная интенсивность  $I_\omega(a)$  излучения термически однородного слоя плазмы толщиной  $a$  равна  $I_\omega(a) = B_{\text{Пл}}(\omega) \{1 - \exp[-\eta(\omega)a/B_{\text{Пл}}(\omega)]\}$ , а интеграль-

ная интенсивность  $I(a)$  равна  $\int_0^\infty I_\omega(a)d\omega$ . На участках

спектра, где  $\kappa(\omega)a \gg 1$  (оптически толстый слой), имеем  $I_\omega(a) \approx B_{\text{Пл}}(\omega)$ , т. е. плазма излучает как чёрное тело, с поверхности, а излучение из объёма заперто; на участках  $\kappa(\omega)a \ll 1$  (оптически тонкий слой)  $I_\omega(a) \approx \eta(\omega)a$  (незапертое, объёмное излучение).

В случае ЛИ (рис. 2) вклад «запертой» линии («упирающейся» в планковскую кривую  $B_{\text{Пл}}$ ) с центром  $\omega = \omega_0$  в полное излучение  $I(a)$  равен  $B_{\text{Пл}}(\omega_0)\Delta\omega_{\text{экв}}(a)$ ,

где  $\Delta\omega_{\text{экв}}$  — т. н. эквивалентная ширина линии, равная ширине участка с  $\kappa(\omega)a \geq 1$ . Для додлеровского профиля  $\Delta\omega_{\text{экв}} \approx G_D V \ln[\kappa(\omega_0)a]$ , для лоренцевского —  $\Delta\omega_{\text{экв}} \approx G_U V \kappa(\omega_0)a$ , ( $G_D$  — додлеровская и ударная ширины,  $\kappa(\omega_0)a \gg 1$  — оптическая толщина слоя в центре линии). Запирание ЛИ существенно в основном для низкотемпературной и достаточно плотной плазмы.

Для тормозного механизма испускания-поглощения характерная «длина запирания»  $a^*$ , усреднённая по частотам длина пробега кванта ТИ, равна:  $a^* \sim 3 \cdot 10^{37} T^{1/2} \times (Z^2 N_i N_e)^{-1} (T \text{ в эВ}, N_i \text{ и } N_e \text{ в см}^{-3}, a^* \text{ в см})$ . Интенсивность ТИ, выходящего из изотермич. слоя плазмы толщиной  $a$ ,  $I(a) \sim Z^2 N_i N_e V T a$ , если  $a \ll a^*$  (объёмное излучение); если же  $a \gg a^*$ , то  $I(a) \sim \sigma T^4$  (чёрное излучение;  $\sigma$  — Стефана — Больцмана постоянная). Последний случай типичен для астрофиз. объектов, напр. звёзд. Здесь роль «запертого» И. п. сводится к переносу энергии от горячего центра звезды к её более холодной

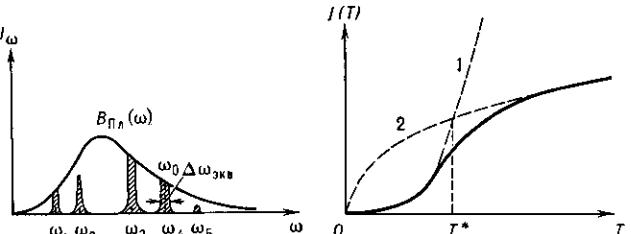


Рис. 2. Запирание ( $\omega_1, \omega_2, \omega_3, \omega_4$ ) и незапертое ( $\omega_5$  и  $\omega_6$ ) спектральные линии;  $\omega_0$  — невозмущённые частоты соответствующих линий.

поверхности (см. *Лучистое равновесие*). Зависимость РП на тормозное излучение от темп-ры при фиксированном  $a$  (а также  $Z, N_i$  и  $N_e$ ) представлена на рис. 3. Значение  $T = T^*$ , разграничивающее области объёмных и поверхностных РП, равно  $T^* \approx 2 \cdot 10^{-11} (Z^2 N_i N_e a)^{1/2}$ . Для большинства направлений УТС  $Z_{\text{эфф}} \approx 1$ ,  $a^{1/2} \sim 1$  (от токамака до лазерного УТС  $a^{1/2}$  варьирует в пределах всего лишь одного порядка), так что  $T^*$  (эВ)  $\sim 2 \cdot 10^{-11} (N_i N_e)^{1/2}$ . Для систем с магн. удержанием плазмы (напр., при  $N_i = N_e \sim 10^{14} \text{ см}^{-3}$ )  $T^* \sim 2 \cdot 10^{-3}$  эВ, а т. к. типичная термоядерная темп-ра  $T_{\text{т/я}} \sim 10^4$  эВ, то тормозное излучение разреженной термоядерной плазмы является чисто объёмным; оно в  $(T_{\text{т/я}}/T^*)^{1/2} \sim a^*/a$  раз, т. е. на много порядков меньше излучения чёрного тела. Лишь для нек-рых систем с инерционным удержанием плазмы, напр. для лазерного УТС, представляют интерес плотности  $N_i = N_e$  вплоть до  $10^{27} \text{ см}^{-3}$ , к-рым соответствует  $T^* \sim 6 \cdot 10^4$  эВ  $> T_{\text{т/я}}$ , так что здесь эффект запирания ТИ в плазме уже существует.

Эфф. частоты ЦИ умеренно-релятивистских электронов «замагниченной» термоядерной плазмы лежат в диапазоне миллиметровых волн:  $\omega_{\text{зф}} \gtrsim \frac{eH}{mc^2} \ll T/h$ . Это предопределяет гораздо большую роль реабсорбции ЦИ, чем, напр., памятного более «жёсткого» ТИ. Роль поверхностного предела РП циклотронного излучения (к к-рому близки и реальные потери) здесь играет проинтегрированная от  $\omega=0$  до нек-рой макс. частоты  $\omega^*$  рэлей — джинсовская спектральная интенсивность, т. е. величина  $T_{\text{т/я}} \omega^3 / 12\pi^2 c^2$ , см. рис. 4. Значение  $\omega^*$  соответствует оптич. толщине системы  $\kappa(\omega^*)a \approx 1$ . Номер наивысшей «запертой» гармоники ЦИ  $k^* \equiv \omega^*/\omega_H^0$  можно оценить по ф-ле

$$k^* \approx (T_{\text{т/я}}/mc^2) \ln^2 [(mc^2/T_{\text{т/я}})^{1/2} \omega_{pe}^2 a/c \omega_H^0].$$