## Оптическая глубина

Интенсивность слабого одиночного луча, проходящего через ячейку описывается законом Бэра:

$$dI/dx = -\alpha I, \qquad \alpha = \alpha(\nu).$$

В хорошем приближение  $\alpha \neq \alpha(x)$ . Введем оптическую длину  $\tau(\nu) = l\alpha(\nu)$ , тогда

$$I_{\text{out}} = I_{\text{in}} e^{-\alpha(\nu)l} = I_{\text{in}} e^{-\tau(\nu)}.$$

Вклад от группы атомов (v, v + dv) в  $\tau(\nu)$  можем быть записан, как

$$d\alpha(\nu, v) = \sigma(\nu, v) dn(v), \quad \Rightarrow \quad d\tau(\nu, v) = l\sigma(\nu, v) dn(v).$$

Коэффициент поглощения  $\sigma(\nu,v)$  имеет Лоренцовский профиль с натуральной шириной  $\Gamma$  (?) и смещенной по Допплеру резонансной частотой

$$\sigma(\nu, v) = \sigma_0 \frac{\Gamma^2 / 4}{(\nu - \nu_0 (1 - v/c))^2 + \Gamma^2 / 4},\tag{1}$$

где  $\sigma_0$  – резонансное сечение поглощения<sup>2</sup>, зависящее от вида дипольного перехода и поляризации падающего света [1 $\Rightarrow$ 4].

Часть атомов dn(v) с определенной скорости можем найти из распределения Больцмана

$$dn(v) = n_0 \sqrt{\frac{m}{2\pi k_{\rm B}T}} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_{\rm B}T}\right) \, dv,$$

где  $n_0 = N/V$  – концентрация атомов в ячейке.

Собирая все вместе (?) приходим к выражению

$$d\tau(\nu, v) = \frac{2}{\pi} \frac{\tau_0}{\sigma_0 \Gamma} \frac{\nu_0}{c} \sigma(\nu, v) \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_{\rm B}T}\right) dv, \tag{2}$$

где  $\tau_0$  – сответствующая нормировка такая, что для резонанса  $\tau_0 = \int_v d\tau(\nu_0, v)$ .

Для насышенной спектроскопии нужно учесть эффект от дополнительного насыщающего лазерного луча. Из-за него значительная часть атомов в ячейке будут в возбужденном состоянии. Так как атомы могут поглощать свет только когда они в невозможденном состоянии, к (2) добаваить фактор  $(N_{\rm g}-N_{\rm e})/N$ , описывающей разницу между количеством атомов в возбужденном состоянии  $N_{\rm e}$  и невозбужденном  $N_{\rm g}$ .

## Скоростные уравнения

Населенность в двух состояния описывается скоростными уранениями

$$\dot{N}_{\rm g} = \Gamma N_e - \sigma \Phi (N_{\rm g} - N_{\rm e}),$$

$$\dot{N}_{\rm e} = -\Gamma N_{\rm e} + \sigma \Phi (N_{\rm g} - N_{\rm e}), \label{eq:Ne}$$

где первое слагаемое отвечает спонтанной эмиссии, и второе насыщению лазером.  $\Phi = I/h\nu$  – насыщающий поток фотонов. Учитывая, что  $N_{\rm g} + N_{\rm e} = N = {\rm const}$ , можем получить диффур первого порядка на  $N_{\rm e}$ :

$$\dot{N}_{\rm e} = -(\Gamma N_{\rm e} + 2\sigma\Phi)N_{\rm e} + \sigma\Phi N.$$

Решение можем быть найдено в виде

$$N_{\rm e}(t) = \left[\Gamma N_{\rm e}(0) - \frac{N\sigma\Phi}{\Gamma + 2\sigma\Phi}\right] e^{-(\Gamma + 2\sigma\Phi)t} + \frac{N\sigma\Phi}{\Gamma + 2\sigma\Phi}.$$

Заметим, что при  $\Phi = 0$ :

$$N_{\rm e}(t) = N_{\rm e}(0)e^{-\Gamma t}$$

а в случае слаю<br/>ого насыщающего луча  $\sigma\Phi\ll\Gamma$ , и изначальной популяции в невозбужденном состоянии,

$$N_{\rm e}(t) = \frac{N\sigma\Phi}{\Gamma} \left(1 - e^{-\Gamma t}\right),\,$$

достигающий стационарного состояния после  $\Gamma^{-1}$  с  $N_{\rm e}=N\sigma\Phi/\Gamma\ll N$ . Наконец, при  $\sigma\Phi\gg\Gamma$ , получаем насыщенный переход

$$N_{\rm e}(t) = [N_{\rm e}(0) - N/2] e^{-2\sigma\Phi t} + N/2 \to N/2.$$

Под насыщением понимаем, что  $N_{\rm e}=N/2$ , большие значения по понятным причинам невозможны  $\forall \Phi$ , по крайней мере для двухуровневых систем.

 $<sup>^{1}</sup>$ Для слабого луча [1].

 $<sup>^{2}</sup>$ [1], problem 1:  $\sigma_{0} \sim n$  атомов в ячейке.

Также наблюдается увеличение «мощности» ширины линии перехода, в пределе  $(\Gamma + 2\sigma\Phi)t \gg 1$ , получаем

$$\frac{N_{\rm e}(\infty)}{N} = \frac{\sigma\Phi}{\Gamma + 2\sigma\Gamma}.$$

Вспоминая уранение (1) с  $\Delta \nu = \nu - \nu_0 (1 + v/c)$  (минус, т.к. допплеровский сдвиг в другую сторону), можем переписать уравнение в виде

$$\frac{N_{\rm e}(\infty)}{N} = \frac{\sigma_0 \Phi \Gamma / 4}{\Delta \nu^2 + \Gamma^2 / 4 + \sigma_0 \Phi \Gamma / 2}, \quad \Rightarrow \quad \boxed{\frac{N_{\rm e}}{N} = \frac{s/2}{1 + s + 4\Delta \nu^2 / \Gamma^2}}$$

, где ввели параметр насыщения  $s = \Phi/\Phi_{\rm sat}, \, \Phi_{\rm sat} = \Gamma/2\sigma_0.$ 

Получился лоренцев профиль с уширением, полуширина (FWHM) которого зависит от Ф:

$$FWHM = \frac{\Gamma}{2} \sqrt{1 + \frac{2\sigma_0 \Phi}{\Gamma}}.$$

Интенсивность насыщения  $I_{\rm sat}$  может быть выражена, как  $[1\Rightarrow 4]$ 

$$I_{\rm sat} = 2\pi^2 hc\Gamma/3\lambda^3$$
.

Например, для  $^{87}{\rm Rb}$  с натуральной шириной  $\Gamma=6~{\rm M\Gamma u},\,I_{\rm sat}=1.65~{\rm mBr/cm^2}.$ 

## Итоговая картина для двухуровнего атома

Собираем всё вместе, в зависимости от мощности насыщающего лазера некоторое количество атомов будет находиться в возбужденном состоянии:

$$\frac{N_{\rm e}}{N} = \frac{s/2}{1 + s + 4(\Delta_{+}\nu)^{2}/\Gamma^{2}}, \qquad \frac{\sigma(\nu, v)}{\sigma_{0}} = \frac{1}{4(\Delta_{-}\nu)^{2}/\Gamma^{2} + 1}, \qquad \Delta_{\pm}\nu = \nu - \nu_{0}(1 \pm v/c).$$

Тогда

$$\frac{I_{\text{out}}}{I_{\text{int}}} = \exp\left[-\varkappa \int_{-\infty}^{\infty} \left(1 - 2\frac{N_e(\nu, v)}{N}\right) \frac{\sigma(\nu, v)}{\sigma_0} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_{\text{B}}T}\right) dv\right],\tag{3}$$

где

$$s = \Phi/\Phi_{\mathrm{sat}}, \quad \Phi_{\mathrm{sat}} = \Gamma/2\sigma_{0}, \quad \varkappa = \sigma_{0}nl\sqrt{\frac{m}{2\pi k_{\mathrm{B}}T}},$$

можно подставить, но пока не нужно:

$$\frac{I_{\rm out}}{I_{\rm int}} = \exp\left[-\varkappa \int_{-\infty}^{\infty} \left(1 - \frac{s}{1+s+4(\Delta_+\nu)^2/\Gamma^2}\right) \frac{1}{4(\Delta_-\nu)^2/\Gamma^2+1} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_{\rm B}T}\right) \, dv\right] = \exp\left[-\varkappa F(s,\nu)\right].$$

## Оценка контрастности

В первом приближении, не зная значения  $\varkappa$ , можем оценить его, зная глубину доплеровского провала в резнансе  $\nu_0$ . Введем для удобства приведенную интенсивность  $\beta \stackrel{\text{def}}{=} I_{\text{out}}/I_{\text{in}}$ , далее в этом разделе всегда полагаем  $\nu = \nu_0$ , тогда

$$\beta(s=0) \stackrel{\text{def}}{=} \beta_0 = e^{-\varkappa F(0)}, \quad \Rightarrow \quad \varkappa = \frac{\ln 1/\beta_0}{F(0)},$$

где  $1 - \beta_0$  – глубина доплеровского провала.

Тогда контрастность спектроскопии K, определенную, как отношение высоты лэмбоского пика к глубине доплеровского провала, можем найти, как

$$K(s) = \frac{e^{-\varkappa F(s)} - e^{-\varkappa F(0)}}{1 - e^{-\varkappa F(0)}} = \frac{\beta_0^{F(s)/F(0)} - \beta_0}{1 - \beta_0}.$$

Ниже на рисунке приведены значения контрастности K(s) для различных  $\beta$ .

