Beemhuk

московского университета

№ 4 — 1972

УДК 535.338.334

Э. А. АСМАРЯН, Г. Н. ХЛЫБОВ

ВЛИЯНИЕ СТОЛКНОВЕНИЙ НА ФОРМУ СПЕКТРАЛЬНЫХ ЛИНИЙ В ГАЗЕ

Исследуется влияние упругих столжновений на уширение спектральных линий в газе на основе моделей «слабых» и «сильных» столжновений. Интенсивность излучения вычисляется с помощью спектральной функции поляризации с учетом внутренних «степеней свободы атомов. В классическом и квантовом «лучаях получены выражения для интенсивности излучения в центре и на крыльях линии.

В работе [1] проведено детальное исследование влияния столкновений осцилляторов с окружающими частицами на уширение спектральных линий на основании двух моделей столкновений: моделей «слабых» и «сильных» столкновений и показано, что обе модели приводят к близким результатам, а именно к сужению линии, т. е. увеличению интенсивности в центре и более медленному спаданию интенсивности в центре и более медленному спаданию интенсивности в крыльях линии ($\sim \omega^{-4}$) по сравнению с экспоненциальным законом, имеющим место в случае отсутствия столкновений.

В настоящей работе интенсивность излучения рассчитывается с помощью спектральной функции вектора поляризации [2], что позволяет вычислить абсолютную интенсивность излучения, т. е. ее выражение через параметры газа. Кроме того, учитываются внутренние степени свободы осцилляторов, что приводит к дисперсионной форме линии на крыльях. Полученные результаты содержат нерезонансные члены, которые существенны в крыльях линии. Рассмотрена также квантовая теория, причем опять на основании указанных моделей упругих столкновений и с учетом столкновений, меняющих только фазы осцилляторов. Результаты рабогы когласуются с результатами работы [1].

Рассмотрим сначала систему классических осцилляторов (атомов) в ютсутствие внешнего электромалнитного поля. Следуя работе [2], состояние осцилляторов описываем заданием координат и скоростей центров тяжести \vec{R} , \vec{V} и координат и скоростей внутреннего движения \vec{r} , \vec{v} , а эволюцию системы — кинетическим уравнением для функции распределения осцилляторов $\hat{\eta}(\vec{R}, \vec{V}, \vec{r}, \vec{v}, t)$:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V} \frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \vec{v} \frac{\partial}{\partial \vec{r}} - \omega_0^2 \vec{r} \frac{\partial}{\partial \vec{v}}\right) f = I, \qquad (1)$$

пде ω₀ — кою́ственная частота осциллятора, *I* — интеррал столкновений, форма которого зависит от конкретной модели столкновений.

Рассмотрим случай броуновского движения осцилляторов, соответствующий модели «слабых» столкновений.

В этом клучае интепрал столкновений можно залисать в форме Фоккера-Планка и (1) принимает вид

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \vec{v}\frac{\partial}{\partial \vec{r}} - \omega_0^2 \vec{r}\frac{\partial}{\partial v}\right)f = D\frac{\partial^2 f}{\partial v^2} + \frac{\partial}{\partial \vec{v}}(\gamma \vec{v} \vec{f}) + q\frac{\partial^2 f}{\partial V^2} + \frac{\partial}{\partial \vec{V}}(\mathbf{v}_d \vec{V} f).$$
(2)

Здесь $D = \gamma MkT$ — коэффициент диффузии, $\gamma = \frac{2e^2\omega_0^2}{3mc^3}$ — коэффициент радиационного затухания, $q = \frac{\overline{V^2}}{2} v_d$, где $\overline{V} = \left(\frac{2kT}{M}\right)^{1/2}$ — тепловая скорость атомов, v_d — эффективная частота упругих столкновений.

Введем вектор поляризации $\vec{P}(\vec{R}, \vec{V}, t) = en \int \vec{r} f \, d\vec{r} \, d\vec{v}$ и тока $I(\vec{R}, \vec{V}, t) = en \int \vec{v} f \, d\vec{r} \, d\vec{v}$, где n — плотность атомов.

Тогда из (2) легко получить уравнения для компонентов этих векторов:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}}\right)P_{i} - I_{i} = q\frac{\partial^{2}P_{i}}{\partial V^{2}} + v_{d}\frac{\partial}{\partial \vec{V}}(\vec{V}P_{i}),$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}}\right)I_{i} + \gamma I_{i} + \omega_{0}^{2}P_{i} = q\frac{\partial^{2}I_{i}}{\partial V^{2}} + v_{d}\frac{\partial}{\partial \vec{V}}\left(\vec{V}I_{i}\right).$$

$$(i = x, y, z)$$

$$(3)$$

Обозначим через $\vec{\delta P} = \vec{P} - \vec{P}$, $\vec{\delta I} = \vec{I} - \vec{I}$ отклонения векторов \vec{P} и \vec{I} от средних значений.

Тогда, усредняя систему (3) и вычитая из нее полученную систему уравнений, находим:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}}\right)\delta P_{i} - \delta I_{i} = q \frac{\partial^{2}\delta P_{i}}{\partial V^{2}} + v_{d} \frac{\partial}{\partial \vec{V}}(\vec{V}\delta P_{i}),$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}}\right)\delta I_{i} + \gamma\delta I_{i} + \omega_{0}^{2}\delta P_{i} = q \frac{\partial^{2}\delta I_{i}}{\partial V^{2}} + v_{d} \frac{\partial}{\partial \vec{V}}(\vec{V}\delta I_{i}).$$

$$(4)$$

Умножим систему (4) на $\delta P_i(\vec{R'}, \vec{V'}, t')$ и просуммируем по всем компонентам. Тогда получим систему уравнений ідля корреляционных функций $(\delta \vec{I} \delta \vec{P})_{\vec{R}, \vec{R'}, \vec{V}, \vec{V'}, t, t'}$ и $(\delta \vec{P} \delta \vec{P})_{\vec{R}, \vec{R'}, \vec{V}, \vec{V'}, t, t'}$ т. е. для произведений отклонений в разные моменты времени и в разных точках пространства.

Проинтегрировав полученную систему по $\vec{V'}$ и усреднив по ансамблю осцилляторов, получим

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V} \frac{\partial}{\partial \vec{R}}\right) (\vec{\delta P} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R}',\vec{V},t,t'} - (\vec{\delta I} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R}',\vec{V},t,t'} =$$

$$= q \frac{\partial^2}{\partial V^2} (\vec{\delta P} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R}',\vec{V},t,t'} + v_d \frac{\partial}{\partial \vec{V}} [\vec{V} (\vec{\delta P} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R}',\vec{V},t,t'}],$$

$$(5)$$

408

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \gamma\right) (\vec{\delta I} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'} + \omega_0^2 (\vec{\delta P} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'} = = q \frac{\partial^2}{\partial V^2} (\vec{\delta I} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'} + \nu_d \frac{\partial}{\partial \vec{V}} [\vec{V} (\vec{\delta I} \vec{\delta P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'}].$$
(6)

Функции $(\delta \vec{P} \delta \vec{P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'}$ и $(\vec{\delta} l \delta \vec{P})_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'}$ зависят от $\tau = t - t'$ и $\vec{\rho} = \vec{R} - \vec{R}$, удовлетворяют следующим начальным условиям:

$$\overline{(\delta\vec{P}\delta\vec{P})}_{\vec{\rho},\vec{V},\tau=0} = \frac{3kT}{2m\omega_0^2} \,\delta(\vec{\rho}) \cdot \frac{1}{\sqrt{\pi}\,\vec{V}} \,e^{-\frac{V^2}{\bar{V}^2}},$$

$$(\delta\vec{l}\,\delta\vec{P})_{\vec{\rho},\vec{V},\tau=0} = 0.$$
(7)

Эти начальные условия легко получить из определений

$$\begin{split} \overline{(\delta\vec{P}\delta\vec{P})}_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'} &= e^2n \int r^2 f_2(\vec{R}, \vec{R'}, \vec{V}, \vec{V'}, \vec{r}, \vec{r'}, \vec{v}, \vec{v'}, t, t') d\vec{r} d\vec{r'} d\vec{v} d\vec{v'} d\vec{N'}, \\ \overline{(\delta\vec{l}\ \delta\vec{P})}_{\vec{R},\vec{R'},\vec{V},t,t'} &= e^2n \int \vec{r} \vec{v} f_2(\vec{R}, \vec{R'}, \vec{V}, \vec{V'}, \vec{r}, \vec{r'}, \vec{v}, \vec{v'}, t, t') d\vec{r} d\vec{r'} d\vec{v} d\vec{v'} d\vec{V'} \\ c \text{ учетом того, что функция } f_2 \text{ удовлетворяет начальным условиям } [2]: \\ f_2(\vec{R}, \vec{R'}, \vec{V}, \vec{V'}, \vec{r}, \vec{r'}, \vec{v}, \vec{v'}, t, t) &= A\delta(\vec{V} - \vec{V'})\delta(\vec{R} - \vec{R'})\delta(\vec{r} - \vec{r'})\delta \times \\ &\times (\vec{v} - \vec{v'}) \vec{P}^{-\frac{mv^2 + MV^2 + m\omega_0^2 r^2}{2kT}}, \end{split}$$

где *А* — нормировочная постоянная.

Перейдем в (5), (6) и (7) к фурье-компонентам по $\vec{\rho}$, \vec{V} . Тогда для функций

$$X(\tau, \vec{k}, \vec{\varkappa}) = \frac{1}{(2\pi)^6} \int (\vec{\delta P} \vec{\delta P})_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} e^{-i(\vec{k} \cdot \vec{\rho} + \vec{\varkappa} \vec{V})} d\vec{\rho} d\vec{V},$$

$$Y(\tau, \vec{k}, \vec{\varkappa}) = \frac{1}{(2\pi)^6} \int (\vec{\delta I} \cdot \vec{\delta P})_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} e^{-i(\vec{k} \cdot \vec{\rho} + \vec{\varkappa} \vec{V})} d\vec{\rho} d\vec{V}$$
(8)

получим систему уравнений

$$\frac{\partial X}{\partial \tau} + (v_d \vec{\varkappa} - \vec{k}) \frac{\partial X}{\partial \vec{\varkappa}} = Y - q \varkappa^2 X,$$

$$\frac{\partial Y}{\partial \tau} + (v_d \vec{\varkappa} - \vec{k}) \frac{\partial Y}{\partial \vec{\varkappa}} = -(\gamma + q \varkappa^2) Y - \omega_0^2 X$$
(9)

и начальные условия:

$$X(\tau = 0, \vec{k}, \vec{\varkappa_0}) = \frac{3kT}{2m\omega_0^2} e^{-\frac{V^2 \varkappa_0^2}{4}},$$
$$Y(\tau = 0, \vec{k}, \vec{\varkappa_0}) = 0,$$
(10)

где $\vec{\varkappa}_0 = \vec{\varkappa} (\tau = 0).$

409

Решая систему (9) с начальными условиями (10), получаем:

$$X(\tau, \vec{k}, \vec{\varkappa}) = \frac{3kTne^2}{m\omega_0^2} \left[\frac{\omega_0^{3} + \frac{i\gamma}{2}}{2\omega_0} e^{-i\omega_0\tau} + \frac{\omega_0 - \frac{i\gamma}{2}}{2\omega_0} e^{i\omega_0\tau} \right] \times \\ \times \exp\left\{-\left[\frac{\gamma}{2}\tau + \frac{\overline{V}^2 \varkappa^2}{4} + \frac{\overline{V}^2}{4\nu_d} (1 - e^{-\nu_d\tau}) \vec{k} \vec{\varkappa} + \frac{\overline{V}^2}{2\nu_d^2} \right. \\ \left. \left. \left. \left(\nu_d \tau + 1 - e^{-\psi_d\tau} \right) k^2 \right] \right\}.$$

$$(11)$$

Если в (8), (11) положить $\kappa = 0$ и произвести разложение в интеграл Фурье по τ , то получим спектральную плотность вектора поляризации $(\delta \vec{P} \delta \vec{P})_{\alpha, \vec{k}}$ [3]:

$$\overline{(\delta\vec{P}\delta\vec{P})}_{\omega,\vec{k}} = \frac{3kTne^2}{2\pi m\omega_0^2} \left[\frac{1 + \frac{i\gamma}{2\omega_0}}{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega - \omega_0)} \Phi\left(1, 1 + \frac{\gamma|_2 + \gamma_d - i(\omega - \omega_0)}{\nu_d}\right);\right]$$

$$\frac{-\frac{\gamma_d}{\nu_d}}{\nu_d} + \frac{1 - \frac{i\gamma}{2\omega_0}}{\gamma/2 + \gamma_d - i(\omega + \omega_0)} \Phi\left(1, 1 + \frac{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega + \omega_0)}{\nu_d}; \frac{\gamma_d}{\nu_d}\right)\right],$$
(12)

где

$$\mathbb{D}(\alpha, \beta; z) = 1 + \frac{\alpha}{\beta} \frac{z}{1!} + \frac{\alpha(\alpha+1)}{\beta(\beta+1)} \frac{z^2}{2!} + \dots$$

вырожденная гипергеометрическая функция,

$$\gamma_d = rac{\Delta \omega_D^2}{2 v_d}$$
, $\Delta \omega_D = k \overline{V}$ — допплеровская ширина линии.

В дипольном приближении спектральная плотность вектора поляризации связана с интенсивностью излучения соотношением

$$I(\omega) = \frac{m\omega_0^2}{e^2} \gamma \cdot 2Re \, (\delta \vec{P} \delta \vec{P})_{\omega}.$$

Таким образом, пренебрегая членами порядка $\frac{\gamma}{\omega_0} \ll 1$, получаем

$$I(\omega) = \frac{3kTne^2}{\pi} \gamma Re \left[\frac{1}{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega - \omega_0)} \Phi \left(1, 1 + \frac{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega - \omega_0)}{\nu_d}; \frac{\gamma_d}{\nu_d} \right) + \frac{1}{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega + \omega_0)} \times \frac{1}{\frac{\gamma}{2} + \gamma_d - i(\omega + \omega_0)} \right]$$

410

$$\times \Phi\left(1,1+\frac{\frac{\gamma}{2}+\gamma_d\,\nu(\omega+\omega_0)}{\nu_d}\,;\,\frac{\gamma_d}{\nu_d}\right)\right]. \tag{13}$$

В случае $v_d \ll \Delta \omega_D$ для центра линии, пренебрегая нерезонансным членом, получим

$$I(\omega_0) = \frac{3kTn\gamma}{\sqrt{\pi}\Delta\omega_D} \left[1 + \frac{2}{3\sqrt{\pi}} \frac{\nu_d}{\Delta\omega_D} - \frac{\gamma}{\sqrt{\pi}\Delta\omega_D} \right].$$
(14)

Следовательно, наличие столкновений приводит к увеличению интенсивности в центре (сужению линии). Для далекого крыла линии получим

$$I(\omega) = \frac{6kTn\gamma}{\pi} \left\{ \frac{\gamma}{2} \left[\frac{1}{(\omega - \omega_0)^2 + \frac{\gamma^2}{4}} + \frac{1}{(\omega + \omega_0)^3 + \frac{\gamma^2}{4}} \right] + \frac{\nu_d \Delta \omega_D^2}{4} \cdot \left[\frac{1}{(\omega - \omega_0)^4} + \frac{1}{(\omega + \omega_0)^4} \right] \right\}, \quad \omega - \omega_0 \gg \Delta \omega_D \gg \nu_d.$$
(15)

В случае $v_d \gg \Delta \omega_D$ в разложении (12) достаточно ограничиться первыми двумя членами.

Учитывая, что $\gamma_d \ll \Delta \omega_D \ll v_d$, находим

$$I(\omega) = \frac{6kTn\gamma}{\pi} \left\{ \frac{\gamma\omega_0^2}{(\omega^2 - \omega_0^2)^2 + 4\omega^2 (\gamma_d + \frac{\gamma}{2})^2} + \frac{4\gamma_d v_d (2\gamma_d + v_d + \gamma) \omega_0^2 (\omega^2 + \omega_0^2)}{\left[(\omega^2 - \omega_0^2)^2 + 4\omega^2 (\gamma_d + \frac{\gamma}{2})^2 \right] [(\omega^2 - \omega_0^2)^2 + 4v_d^2 \omega^2]} \right\}.$$

Для центральной части линии:

$$I(\omega) = \frac{3kTn\gamma}{\pi} \cdot \frac{\gamma_d + \frac{\gamma}{2}}{(\omega - \omega_0)^2 + (\gamma_d + \frac{\gamma}{2})^2}.$$
 (15a)

Таким образом, линия имеет дисперсионную форму с шириной $\gamma + 2\gamma_d$.

При больших частотах $\omega - \omega_0 \gg v_d \gg \gamma_d$ интенсивность дается формулой (15), которая верна при любых v_d .

Рассмотрим теперь модель сильных столкновений. В этом случае кинетическое уравнение имеет вид [4]:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \vec{v}\frac{\partial}{\partial \vec{r}} - \omega_0^2\vec{r}\frac{\partial}{\partial \vec{v}}\right)f = D\frac{\partial^2 f}{\partial v^2} + \frac{\partial}{\partial \vec{v}}\left(\gamma \vec{v} \vec{f}\right) - vf + vf_0(\vec{V})\int f(\vec{R}, \vec{V}', \vec{r}, \vec{v}, t)d\vec{V}',$$

где f_0 — равновесная (максвелловская) функция распределения.

Так же, как в предыдущем случае, отсюда получим систему уравнений для корреляционных функций $(\delta \vec{l} \delta \vec{P})_{\vec{\rho},\vec{V},\tau}$, $(\delta \vec{P} \delta \vec{P})_{\vec{\rho},\vec{V},\tau}$ с начальными условиями (7):

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V} \frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \mathbf{v} \right) \overline{(\delta \vec{P} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} - \overline{(\delta \vec{I} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} = v f_0(\vec{V}) \int \overline{(\delta \vec{P} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} d\vec{V'},$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V} \frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \gamma + v \right) \overline{(\delta \vec{I} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} + \omega_0^2 \overline{(\delta \vec{P} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} =$$

$$= v f_0(\vec{V}) \int \overline{(\delta \vec{I} \delta \vec{P})}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} d\vec{V'}.$$

Переходя к фурье-компонентам по т и ρ и решая полученную систему интегральных уравнений, получим

$$\overline{(\delta \vec{P} \delta \vec{P})}_{\omega,k} = \int \overline{(\delta \vec{P} \delta \vec{P})}_{\omega,\vec{k},\vec{V}} d\vec{V} = \frac{3kTne^2}{2m\omega_0^2 \sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \times \frac{w\left(\frac{\omega - \omega_0}{\Delta \omega_D}, \frac{\nu + \frac{\gamma}{2}}{\Delta \omega_D}\right) + w\left(\frac{\omega + \omega_0}{\Delta \omega_D}, \frac{\gamma + \frac{\gamma}{2}}{\Delta \omega_D}\right)}{1 - \frac{\nu \sqrt{\pi}}{\Delta \omega_D} \left[w\left(\frac{\omega - \omega_0}{\Delta \omega_D}, \frac{\nu + \frac{\gamma}{2}}{\Delta \omega_D}\right) + w\left(\frac{\omega + \omega_0}{\Delta \omega_D}, \frac{\nu + \frac{\gamma}{2}}{\Delta \omega_D}\right)\right],$$

где

$$w(x, y) = \frac{i}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{-t^2}}{x + iy - t} dt.$$

В случае ν, γ « Δω_D для центральной части линии получим пренебрегая нерезонансным членом:

$$I(\omega) = \frac{3kT_{n}\gamma}{\sqrt{\pi}\,\Delta\omega_{D}}\,Re\,\frac{\omega\left(\frac{\omega-\omega_{0}}{\Delta\omega_{D}}, \frac{\gamma+\frac{\gamma}{2}}{\Delta\omega_{D}}\right)}{1-\frac{\nu\sqrt{\pi}\,\Delta\omega_{D}}{\Delta\omega_{D}}\,w\left(\frac{\omega-\omega_{0}}{\Delta\omega_{D}}, \frac{\nu+\frac{\gamma}{2}}{\Delta\omega_{D}}\right)}$$

В центре линии интенсивность равна

$$I(\omega) = \frac{3kT_n\gamma}{\sqrt{\pi}\Delta\omega_D} \left\{ 1 + \frac{1}{\sqrt{\pi}\Delta\omega_D} \left[(\pi - 2)\nu - \gamma \right] \right\}.$$

Таким образюм, столкновения приводят к увеличению интенсивности в центре (т. е. сужению линии). Физическая интерпретация этого состоит в следующем. Как показано в [1], ширина допплеровского контура определяется величиной τ_k , пде τ_k —характерное время, необходимое для смещения осциллятора на расстояние порядка $\frac{1}{k} = \frac{\lambda}{2\pi}$ (λ —длина волны излучения). Если имеется некоторая причина, ограничивающая или замедляющая перемещение осцилляторов (в данном случае упругие столкновения с частотой v), то это время увеличивается и, следовательно, ширина линии уменьшается по сравнению с чисто допплеровской шириной. В случае $\nu + \frac{\gamma}{2} \gg \Delta \omega_D$ вблизи центра имеем

$$I(\omega) = \frac{3kTn\gamma}{2\pi} \cdot \frac{\gamma + \frac{\Delta\omega_D^2}{\nu + \gamma/2}}{(\omega - \omega_0)^2 + \frac{1}{4}\left(\gamma + \frac{\Delta\omega_D^2}{\nu + \gamma/2}\right)^2},$$

т. е. линия имеет дисперсионную форму с шириной

$$\gamma + \frac{\Delta \omega_D^2}{\nu + \gamma/2}$$
.

Рассмотрим теперь квантовую теорию.

Движение центров атомов юудем олисывать классически, а внутренние состояния их — квантовым образом [2].

В отсутствие внешнего поля уравнения для диагональных и недиагональных элементов матрицы плотности не зацепляются. Запишем уравнение для недиагональных элементов матрицы плотности двухуровневой системы, учитывающее столкновения.

Рассиютрим сначала модель слабых столкновений.

Тогда это уравнение примет вид

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \gamma_{ab} + i\omega_{ab}\right)f_{ab}(\vec{R}, \vec{p}, \psi) = q\frac{\partial^2 f_{ab}}{\partial V^2} + \frac{\partial}{\partial \vec{V}}(v_d \vec{V}f_{ab}),$$
(16)

где γ_{ab} — ширина линии перехода $a \rightarrow b$, ω_{ab} — частота этого перехода, q и ν_d имеют тот же смысл, что и в классическом случае.

В γ_{ab} можно включить также ширину, обусловленную столкновениями, меняющими лишь внутреннее состояние излучающего атома, т. е. вызывающими изменения фазы осциллятора, причем будем считать, что γ_{ab} и v_d не зависят ют скорости атома и уширения из-за фазовых изменений и упругих столкновений независимы.

Из (16) легко получить уравнение для произведения отклонений $\delta f_{ab}(\vec{R}, \vec{p}, t) \delta f^*_{ab}(\vec{R}', \vec{p'}, t')$ в разных точках пространства (\vec{R}, \vec{P}) и в разные моменты времени. Оно имеет такой же вид, как и (16).

Аналогично классическому случаю получаем уравнения для фурье-компонентов $(\delta f_{ab} \delta f_{ab}^*)_{\tau \to \phi}$ по координатам и скоростям:

$$\left(\frac{\partial}{\partial \tau} + (v_d \vec{\varkappa} - \vec{k}) \frac{\partial}{\partial \vec{\varkappa}} + \gamma_{ab} + i\omega_{ab} + q\varkappa^2\right) \overline{(\delta f_{ab} \,\delta f_{ab}^*)}_{\tau, \vec{k}, \vec{\varkappa}} = 0, \quad (17)$$

где

$$\overline{(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)}_{\tau, \vec{k}, \vec{x}} = \frac{1}{(2\pi)^6} \int (\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)_{\rho, \vec{V}, \vec{\tau}} \, e^{i \, (\vec{k} \, \vec{\rho} + \vec{x} \, \vec{V})} \, d\vec{\rho} \, d\vec{V},$$
$$\tau = t - t', \ \rho = \vec{R} - \vec{R}'.$$

Уравнение (17) имеет решение вида

$$\overline{\left(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^{*}\right)}_{\tau, \overrightarrow{k, \varkappa}} = C_{1} \exp\left\{-\left[\frac{-qC^{2}}{2v_{d}^{3}} e^{2v_{d}\tau} + \frac{-2q\overrightarrow{Ck}}{v_{d}^{3}} e^{v_{d}\tau} + \right]\right\}$$

$$+\left(\frac{qk^{2}}{v_{d}^{2}}+\gamma_{ab}+i\omega_{ab}\right)\tau\bigg]\bigg\},\quad \vec{\varkappa}(\tau)=\frac{1}{v_{d}}(\vec{C}e^{v_{d}\tau}+\vec{k}).$$

Функции $(\overline{\delta f_{ab}} \delta f_{ab}^*)_{\rho, \overline{V}, \overline{V}', \tau}$ удовлетворяют следующим начальным условиям [2]:

$$\overline{(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)}_{\overrightarrow{\rho, V, V', \tau=0}} = \frac{(2\pi\hbar)^3}{2N} \, \delta(\overrightarrow{\rho}) \, \delta(\overrightarrow{V} - \overrightarrow{V'}) \left[\overline{f_a} \ (\overrightarrow{P}) + \overline{f_b} \ (\overrightarrow{P})\right] \\
\overline{(\delta f_{ba} \, \delta f_{ab}^*)}_{\overrightarrow{\rho, V, V', \tau=0}} = 0.$$

«Соответственно имеем

$$\overline{\left(\delta f_{ab} \,\delta f_{ab}^{*}\right)}_{0,\,\vec{k},\vec{\kappa_{0}}} = \frac{M^{3}}{2N} \int \left(\rho_{a} + \rho_{b}\right) \delta\left(\vec{\rho}\right) f\left(\vec{P}\right) e^{-i(\vec{k} \cdot \vec{\rho} + \kappa_{0}\vec{V})} \frac{d\vec{\rho} \,d\vec{V}}{(2\pi\hbar)^{3}}, \quad (18)$$

$$\overline{\left(\delta f_{ba} \,\delta f_{ab}^{*}\right)}_{0,\vec{k},\vec{\kappa_{0}}} = 0,$$

где

$$f_a(\vec{P}) = \frac{N}{V} \left(\frac{2\pi\hbar^2}{MkT}\right)^{s/2} e^{-\frac{E_a}{kT}} f(\vec{P}), \quad \rho_a = \frac{\vec{V}}{(2\pi\hbar)^3} \int f_a(\vec{P}) d\vec{P} - \frac{V}{(2\pi\hbar)^3} \int f_a(\vec{P}) d\vec{P} d\vec{P}$$

заселенность уровня, E_a — энергия уровня a, V — объем газа, N — число атомов

$$f(\vec{P}) = e^{-\frac{P^2}{2MkT}}.$$

Используя эти условия, получим

$$C_{1} = \frac{\rho_{a} + \rho_{b}}{2} \exp\left[-\left(\frac{\overline{V^{2}} \overrightarrow{ck}}{v_{d}^{2}} + \frac{k^{2} \overline{V^{2}}}{4v_{d}^{2}}\right)\right],$$
 (19)

где $\overline{V} = \left(\frac{2kT}{M}\right)^{1/2}$ — тепловая скорость атомов.

В (19) учтено, что $q = \frac{\overline{V^2}}{2} v$. Решение уравнения (17) примет вид

$$\overline{(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)}_{\tau, \vec{k}, \vec{\varkappa}} = \frac{\rho_a + \rho_b}{2} \exp\left\{-\frac{\overline{V}^2 \, \varkappa^2}{4} - \frac{\overline{V}^2}{2\nu_d} (1 - e^{-\nu_d \tau})_{\vec{k}, \vec{\varkappa}} + \frac{\overline{V}^2}{2\nu_d^2} (1 - e^{-\nu_d \tau} - \nu_d \tau) k^2 - (\gamma_{ab} + i\omega_{ab}) \tau\right\}.$$
(20)

Вектор поляризации системы определяется соотношением [2]:

$$\vec{P}_{ab}(\vec{R},\vec{P},t) = eN(\vec{r}_{ba}f_{ab} + \vec{r}_{ab}f_{ba}),$$

где \vec{r}_{ab} — матричный элемент дипольного момента атома. Тогда

$$\vec{\left(\delta\vec{P}_{ab}\,\delta\vec{P}_{ab}^{*}\right)}_{\rho,\vec{V},\vec{V}',\tau} = e^{2}N^{2}\left[\vec{r}_{ba}\,\delta f_{ab} + \vec{r}_{ab}\,\delta f_{ba}\right]\left[\vec{r}_{ba}\,\delta f_{ab}^{*} + \vec{r}_{ab}^{*}\,\delta f_{ba}^{*}\right]. \tag{21}$$

Используя (18) и (20), получим

$$\overline{(\delta P_{ab} \ \delta P_{ab}^{*})}_{\tau, \vec{k}, \vec{x}} = \frac{e^{2n} |r_{ab}|^{2} (\rho_{a} + \rho_{b})}{6} (e^{i\omega_{ab}\tau} + e^{-i\omega_{ab}\tau}) \times \\ \times \exp\left[-\gamma_{ab}\tau - \frac{\vec{V}^{2} x^{2}}{4} - \frac{\vec{V}^{2}}{2v_{d}} (1 - e^{-v_{d}\tau})_{\vec{k}, \vec{x}} + \frac{\vec{V}^{2}}{2v_{d}^{2}} (1 - e^{-v_{d}\tau} - v_{d}\tau) k^{2}\right].$$

Таким образом, интенсивность излучения на частоте ω будет равна

$$I(\omega) = \frac{m |r_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3} \cdot Re \left\{ \frac{1}{\gamma_{ab} + \gamma_d - i (\omega - \omega_{ab})} \times \Phi \left[1, 1 + \frac{\gamma_{ab} + \gamma_d - i (\omega - \omega_{ab})}{\nu_d}; \frac{\gamma_d}{\nu_d} \right] + \frac{1}{\gamma_{ab} + \gamma_d - i (\omega + \omega_{ab})} \times \Phi \left[1, 1 + \frac{\gamma_{ab} + \gamma_d - i (\omega + \omega_{ab})}{\nu_d}; \frac{\gamma_d}{\nu_d} \right] \right\}.$$

Рассмотрим предельные случаи. 1. $\nu_{d}\ll\Delta\omega_{D}.$ В центре линии имеем

$$I(\omega_{ab}) = \frac{m |\vec{r}_{ab}|^2 n \omega_{ab}^2 (\rho_a + \rho_b) \gamma_{ab}}{3 \sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \left[1 + \frac{2\nu_d}{3 \sqrt{\pi} \Delta \omega_D} - \frac{2\gamma_{ab}}{\sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \right].$$
(22)

Таким образом, при $\gamma_{ab} < \frac{1}{3} v_d$ линия сужается, а при $\gamma_{ab} > \frac{1}{3} v_d -$ расширяется.

Для далеких крыльев, оставляя основные члены, получаем

$$I(\omega) = \frac{m |\vec{r_{ab}}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{[3\pi]} \left\{ \frac{\gamma_{ab}}{(\omega - \omega_{ab})^2 + \gamma_{ab}^2} + \frac{\gamma_{ab}}{(\omega + \omega_{ab})^2 + \gamma_{ab}^2} + \frac{1}{2} v_d \Delta \omega_D^2 \left[\frac{1}{(\omega - \omega_{ab})^4} + \frac{1}{(\omega + \omega_{ab})^4} \right] \right\}.$$
(23)

2. $v_d \gg \Delta \omega_D$. В этом случае имеем

$$I(\omega) - \frac{m |r_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3\pi} \times \left\{ \frac{v_d^2 (\gamma_{ab} + \gamma_d) + \gamma_{ab} (\omega - \omega_{ab})^2}{[(\omega - \omega_{ab})^2 + (\gamma_{ab} + \gamma_d)^2] [(\omega - \omega_{ab})^2 + (\nu_d + \gamma_{ab})^2]} + \frac{v_d^2 (\gamma_{ab} + \gamma_d) + \gamma_{ab} (\omega + \omega_{ab})^2}{[(\omega + \omega_{ab})^2 + (\gamma_{ab} + \gamma_d)^2] ! [(\omega + \omega_{ab})^2 + (\nu_d + \gamma_{ab})^2]} \right\}.$$

Вблизи центра линии, при $\omega - \omega_{ab} \ll v_d + \gamma_{ab}$

$$! (\omega) = \frac{m |\vec{r}_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3\pi} \cdot \frac{v_d^2 (\gamma_{ab} + \gamma_d)}{(\gamma_{ab} + v_d)^2 [(\omega - \omega_{ab})^2 + (\gamma_{ab} + \gamma_d)^2]}$$

При $\gamma_{ab} \ll \nu_d$, получаем, что

$$I(\omega) = \frac{m |r_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3\pi} \cdot \frac{\gamma_{ab} + \gamma_d}{(\omega - \omega_{ab})^2 + (\gamma_{ab} + \gamma_d)^2}.$$
 (24)

Для далекого крыла линии в случаи $v_d \gg \Delta \omega_D$ получим

$$I(\omega) = \frac{m |\vec{r}_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3\pi} \left\{ v_d^2 (\gamma_{ab} + \gamma_d) \left[\frac{1}{(\omega - \omega_{ab})^4} + \frac{1}{(\omega + \omega_{ab})^4} \right] + \frac{2 \gamma_{ab} (\omega^2 + \omega_{ab}^2)}{(\omega^2 - \omega_{ab}^2)^2} \right\}.$$

Рассмотрим модель сильных столкновений. В этом случае уравнение для флуктуаций матрицы плотности запишется в виде

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V}\frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \gamma_{ab} + i\omega_{ab}\right)\delta f_{ab}(\vec{R},\vec{V},t) =$$
$$= -\mathbf{v}\delta f_{ab} + vf_0(\vec{V})\int\delta f_{ab}(\vec{R},\vec{V}',t)d\vec{V}'.$$

Аналогично предыдущему случаю получим

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \vec{V} \frac{\partial}{\partial \vec{R}} + \gamma_{ab} + i\omega_{ab} + \nu \right) \overline{(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)}_{\vec{\rho}, \vec{V}, \tau} = = \nu f_0 (\vec{V}) \int \overline{(\delta f_{ab} \, \delta f_{ab}^*)}_{\vec{\rho}, \vec{V}', \tau} d\vec{V}'.$$

Переходя к фурье-образам по $\tau = t - t'$ и $\vec{\rho} = \vec{R} - \vec{R}'$, получим

$$(\mathbf{v} - i\omega + i\vec{k}\vec{V} + \gamma_{ab} + i\omega_{ab}) (\delta f_{ab} \delta f^*_{ab})_{\omega,\vec{k},\vec{V}} =$$

= $\mathbf{v}f_0(\vec{V}) \int (\overline{\delta f_{ab} \delta f^*_{ab}})_{\omega,\vec{k},\vec{V}'} d\vec{V}' + \frac{1}{2\pi} (\overline{\delta f_{ab} \delta f^*_{ab}})_{\vec{k},\vec{V},\tau=0}.$ (25)

Проинтегрировав (25) по \vec{V} и имея в виду (21) и (18), получаем

$$I(\omega) = \frac{m |\vec{r}_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3 \sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \times Re \left[\frac{w \left(\frac{\omega - \omega_{ab}}{\Delta \omega_D}, \frac{v + \gamma_{ab}}{\Delta \omega_D} \right)}{1 - \frac{v \sqrt{\pi}}{\Delta \omega_D} w \left(\frac{\omega - \omega_{ab}}{\Delta \omega_D}, \frac{v + \gamma_{ab}}{\Delta \omega_D} \right)} + \frac{w \left(\frac{\omega + \omega_{ab}}{\Delta \omega_D}, \frac{v + \gamma_{ab}}{\Delta \omega_D} \right)}{1 - \frac{v \sqrt{\pi}}{\Delta \omega_D} - w \left(\frac{\omega + \omega_{ab}}{\Delta \omega_D}, \frac{v + \gamma_{ab}}{\Delta \omega_D} \right)} \right].$$

4!6

В случае v, $\gamma_{ab} \ll \Delta \omega_D$ получим для центра линии

$$I(\omega_{ab}) = \frac{m |r_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3 \sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \left\{ 1 + \frac{(\pi - 2) \nu - 2 \gamma_{ab}}{\sqrt{\pi} \Delta \omega_D} \right\}.$$

При $(\gamma_{ab} + \nu)^2 + (\omega - \omega_{ab})^2 \gg \Delta \omega_D^2$ получаем

$$I(\omega) = \frac{m |r_{ab}|^2 n \gamma_{ab} (\rho_a + \rho_b) \omega_{ab}^2}{3\pi} \times$$

$$\times \left\{ \frac{\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2 (\mathbf{v} + \gamma_{ab})}{(\omega - \omega_{ab})^2 + (\mathbf{v} + \gamma_{ab})^2} + \gamma_{ab}}{\left[\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2 (\mathbf{v} + \gamma_{ab})}{(\omega - \omega_{ab})^2 + (\mathbf{v} + \gamma_{ab})^2} + \gamma_{ab}\right]^2 + (\omega - \omega_{ab})^2} + \frac{\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2 (\mathbf{v} + \gamma_{ab})}{(\omega + \omega_{ab})^2 + (\mathbf{v} + \gamma_{ab})^2} + \gamma_{ab}}{\left[\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2 (\mathbf{v} + \gamma_{ab})}{(\omega + \omega_{ab})^2 + (\mathbf{v} + \gamma_{ab})^2} + \gamma_{ab}\right]^2 + (\omega + \omega_{ab})^2}\right\}}.$$
 (26)

Вблизи центра (26) дает дисперсионное распределение

$$I(\omega) = \frac{m |\vec{r}_{ab}|^2 \gamma_{ab} n (\rho_a + \rho_b)}{3\pi} \cdot \frac{\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2}{\nu + \gamma_{ab}} + \gamma_{ab}}{(\omega - \omega_{ab})^2 + \left[\frac{1}{2} \frac{\Delta \omega_D^2}{\nu + \gamma_{ab}} + \gamma_{ab}\right]^2}$$

СШИ

$$\frac{\Delta\omega_D^2}{\nu+\gamma_{ab}}+\gamma_{ab}.$$

Сравнение соответствующих результатов классического и квантового расчетов (формулы (14) и (22); (15) и (23); (15а) и (24)) показывает, что в обоих случаях получаются одинаковые формы линии. Отличия же в выражениях для интенсивности возникают естественно из-за различного определения вектора поляризации в квантовом и классическом случаях.

Выражаем благодарность проф. Ю. Л. Климонтовичу за внимательное отношение к работе.

ЛИТЕРАТУРА

1. Раутиан С. Г., Собельман И. И. «Успехи физических наук», 90, вып. 2, 1966.

- 2. Климонтович Ю. Л. «Успехи физических наук», 101, вып. 4, 1970. 3. Градштейн И. С., Рыжик И. М. Таблицы интегралов, сумм, рядов и произведений. М., Физматгиз, 1962. 4. Фадеева В. Н., Терентьев Н. М. Таблицы значений интеграла вероятностей
- от комплексного аргумента. М., Гостехиздат, 1954.

Поступила в редакцию 22.3 1971 r.

Кафедра общей физики для мехмата