

УРАВНЕНИЕ ФОККЕРА—ПЛАНКА ДЛЯ ГАЗА АТОМОВ, РЕЗОНАНСНО ВЗАИМОДЕЙСТВУЮЩИХ СО СВЕТОВОЙ ВОЛНОЙ

Е. В. Бакланов и Б. Я. Дубецкий

Решена задача о движении газа атомов в поле бегущей волны, частота которой близка к частоте атомного перехода между основным и возбужденным состоянием. Для газа малой плотности, когда столкновениями атомов можно пренебречь, получено кинетическое уравнение для матрицы плотности. Когда энергия отдачи мала по сравнению с радиационной шириной линии, для функции распределения получено уравнение Фоккера—Планка, описывающее эффекты светового давления и диффузию частиц в пространстве скоростей. Подробно исследован случай движения одной частицы.

Движение атомов под действием силы резонансного светового давления [1, 2] приводит к явлениям, представляющим интерес для приложений [3]. При действии световой волны на атом в основном состоянии, когда частота волны близка к частоте перехода в возбужденное состояние, возникает сила светового давления, связанная с поглощением фотона. Возврат атома в основное состояние происходит за время жизни возбужденного уровня $1/\gamma$. Благодаря отдаче при спонтанном излучении атом приобретает импульс в произвольном направлении, что приводит к его диффузии в пространстве скоростей.

Сила, действующая на атом, есть $F = \hbar k I \sigma$, где k — волновой вектор фотона, I — плотность потока фотонов световой волны, σ — полное сечение резонансного рассеяния (для $I\sigma/\gamma \ll 1$, σ — сечение резонансной флуоресценции Вайскопфа [4, 5], для произвольной интенсивности оно приведено в [6]). Для интенсивности поля, при которой надо учитывать насыщение $I\sigma/\gamma \sim 1$, т. е. $F \sim \hbar k \gamma$.

Для перехода $3s \rightarrow 3p$ натрия из основного состояния ($\lambda \approx 0.6$ мкм, $\gamma \approx 10^8$ 1/с) ускорение атома $\sim 10^8$ см/с². Коэффициент диффузии в пространстве скоростей по порядку величины равен $D \sim (\Delta v)^2/\Delta t$, где $\Delta v = \hbar k/M$ — изменение скорости атома в отдельном акте излучения, $\Delta t \sim 1/\gamma$. Оценка дает $D \sim 10^9$ см²/с³. Указанный механизм диффузии не зависит от плотности газа и при давлениях $10^{-2} \div 10^{-3}$ тор его вклад сравнивается с диффузией, определяемой газокинетическим сечением при столкновениях атомов.

Наблюдать эффекты диффузии можно в пучке атомов, движущихся вдоль светового луча. Если частица проходит путь $l \sim 10$ см и имеет скорость $v \sim 10^4$ см/с, то поперечная скорость $u \sim 10^3$ см/с, т. е. может быть больше поперечной скорости в реальных пучках (расходимость пучка становится $\Theta \sim u/v \sim 10^0$).¹

В ряде случаев учет диффузии является принципиально необходимым.

Например, в системе, предложенной в [3], где сила резонансного светового давления используется для накопления атомов на устойчивых круговых орбитах, при движении пучка атомов вблизи поверхности и т. д.

¹ Резонансный характер силы не является принципиальным для проведенных оценок (см. разд. 3).

В этой работе дан вывод уравнения для матрицы плотности газа атомов, резонансно взаимодействующих с полем бегущей волны при учете эффекта отдачи.² При малом импульсе отдачи получено уравнение типа Фоккера—Планка для функции распределения атомов, которое описывает эффекты светового давления и диффузию.

1. Основные уравнения

Рассмотрим газ атомов в поле бегущей волны, частота которого ω близка к частоте перехода ω_{10} между возбужденным состоянием 1 и основным 0,

$$E(\mathbf{r}, t) = \mathbf{e}_0 E e^{-i\omega t + i\mathbf{k}\mathbf{r}} + \text{к. с.},$$

где \mathbf{k} , E , \mathbf{e}_0 — волновой вектор, амплитуда волны и вектор поляризации соответственно. В дальнейшем для определенности волну будем считать линейно поляризованной. Гамильтониан в представлении взаимодействия системы атом—рассеянные фотоны имеет вид

$$H = i\hbar G \sigma_+ e^{i(\mathbf{k}\mathbf{r} - \Omega t)} - i\hbar \sum_{\mathbf{q}} g e^{i(\mathbf{q}\mathbf{r} - \Omega_{\mathbf{q}} t)} c_{\mathbf{q}} \sigma_+ + \text{э. с.} \quad (1)$$

Здесь $c_{\mathbf{q}}$ — оператор уничтожения фотона с волновым вектором \mathbf{q} и вектором поляризации \mathbf{e} , лежащим в плоскости векторов \mathbf{e}_0 и \mathbf{k} , $\Omega_{\mathbf{q}} = \omega_{\mathbf{q}} - \omega_{10}$, $\omega_{\mathbf{q}} = c|\mathbf{q}|$, $g = (2\pi\omega/\hbar V)^{1/2} d(\mathbf{e}\mathbf{e}_0)$, V — нормировочный объем, $d = \langle 0 | d_{\mathbf{e}_0} | 1 \rangle$ — матричный элемент проекции оператора дипольного момента на \mathbf{e}_0 , $G = idE/\hbar$, $\Omega = \omega - \omega_0$

$$\sigma_+ = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_- = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}.$$

Собственные функции состояний 0 и 1 имеют вид

$$|0\rangle = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad |1\rangle = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

В общем случае базисное состояние системы (без внутренних квантовых чисел атома) задается импульсом атома $\hbar\mathbf{p}$ и волновыми векторами n фотонов $\mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n$

$$|\mathbf{p} \mathbf{q}_1 \dots \mathbf{q}_n\rangle = \frac{1}{\sqrt{V}} e^{i\mathbf{p}\mathbf{r}} c_{\mathbf{q}_1}^+ c_{\mathbf{q}_2}^+ \dots c_{\mathbf{q}_n}^+ \Phi_0,$$

где Φ_0 — состояние вакуума. Матричные элементы матрицы плотности ρ будем записывать в виде

$$\rho_{\mathbf{p}', \mathbf{q}'_1 \mathbf{q}'_2 \dots \mathbf{q}'_n}^{\mathbf{p}, \mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n} = \langle \mathbf{p} \mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n | \rho | \mathbf{p}' \mathbf{q}'_1 \mathbf{q}'_2 \dots \mathbf{q}'_n \rangle.$$

Нас интересует матрица плотности атома, для нахождения которой мы должны взять шпур по квантовым числам фотонов

$$\rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}} = \sum_{n=0}^{\infty} \sum_{\mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n} \rho_{\mathbf{p}', \mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n}^{\mathbf{p}, \mathbf{q}_1 \mathbf{q}_2 \dots \mathbf{q}_n}.$$

Вывод уравнения для $\rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}}$ с использованием гамильтониана (1) дан в Приложении. Из (П. 5) имеем

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + i\omega_{\mathbf{p}\mathbf{p}'} \right) \rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}} = -\frac{\gamma}{2} (\sigma_+ \sigma_- \rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}} + \rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}} \sigma_+ \sigma_-) + \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (\mathbf{n}\mathbf{e}_0)^2] \sigma_- \rho_{\mathbf{p}'+\mathbf{q}}^{\mathbf{p}+\mathbf{q}} \sigma_+ + \\ + G e^{-i\Omega t} (\sigma_+ \rho_{\mathbf{p}-\mathbf{k}}^{\mathbf{p}-\mathbf{k}} - \rho_{\mathbf{p}'+\mathbf{k}}^{\mathbf{p}} \sigma_+) - G^* e^{i\Omega t} (\sigma_- \rho_{\mathbf{p}'}^{\mathbf{p}+\mathbf{k}} - \rho_{\mathbf{p}-\mathbf{k}}^{\mathbf{p}} \sigma_-).$$

² Когда оба уровня имеют конечное время жизни, постановка задачи должна быть иной — необходимо учитывать возбуждение атомов. В такой постановке учет эффекта отдачи при радиационном переходе между уровнями проведен в [7].

Здесь $\omega_{pp'} = (\hbar/2M)(\mathbf{p}^2 - \mathbf{p}'^2)$, M — масса атома, $\gamma = (4/3)(d^2\omega^3/\hbar c^3)$ — вероятность радиационного перехода $1 \rightarrow 0$, $\mathbf{n} = \mathbf{q}/|\mathbf{q}|$, $|\mathbf{q}| = |\mathbf{k}|$. В представлении Вигнера

$$\rho(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \left(\frac{M}{2\pi\hbar}\right)^3 \sum_{\mathbf{x}} \rho_{\mathbf{p}+\mathbf{x}/2}^{\mathbf{p}-\mathbf{x}/2} e^{-i\mathbf{x}\mathbf{r}},$$

где $\mathbf{v} = \hbar\mathbf{p}/M$, записанное уравнение имеет вид

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{v} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}}\right) \rho(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = & -\frac{\gamma}{2} [\sigma_+ \sigma_- \rho(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) + \rho(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) \sigma_+ \sigma_-] + \\ & + \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (\mathbf{n}\mathbf{e}_0)^2] \sigma_- \rho(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \mathbf{n}v_r, t) \sigma_+ + G e^{-i\Omega t + i\mathbf{k}\mathbf{r}} \left[\sigma_+ \rho\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} - \frac{v_r}{2}, t\right) - \right. \\ & \left. - \rho\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \frac{v_r}{2}, t\right) \sigma_+ \right] - G^* e^{i\Omega t - i\mathbf{k}\mathbf{r}} \left[\sigma_- \rho\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \frac{v_r}{2}, t\right) - \rho\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} - \frac{v_r}{2}, t\right) \sigma_- \right]. \end{aligned} \quad (2)$$

Здесь $v_r = \hbar k/M$, $v_r = |\mathbf{v}_r|$. После замены $\rho_{01}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) \rightarrow \rho_{01}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) e^{i(\Omega t - \mathbf{k}\mathbf{r})}$ в (2), где $\rho_{ik}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \langle i | \rho(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) | k \rangle$, уравнение (2) переписывается в виде

$$\left. \begin{aligned} \left(\frac{d}{dt} + \gamma\right) \rho_{11}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = & G \rho_{01}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} - \frac{v_r}{2}, t\right) + G^* \rho_{10}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} - \frac{v_r}{2}, t\right), \\ \frac{d}{dt} \rho_{00}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = & \frac{3\gamma}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (\mathbf{n}\mathbf{e}_0)^2] \rho_{11}(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \mathbf{n}v_r, t) - \\ & - G \rho_{01}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \frac{v_r}{2}, t\right) - G^* \rho_{10}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \frac{v_r}{2}, t\right), \\ \left[\frac{d}{dt} + \frac{\gamma}{2} - i(\Omega - \mathbf{k}\mathbf{v})\right] \rho_{10}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = & G \left[\rho_{00}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} - \frac{v_r}{2}, t\right) - \rho_{11}\left(\mathbf{r}, \mathbf{v} + \frac{v_r}{2}, t\right) \right], \\ \frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{v} \frac{\partial}{\partial \mathbf{t}}. \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

Из уравнения (3) можно получить уравнение Фоккера—Планка в случае, когда отдача мала ($v_r \ll v$, $v_r \ll \gamma/\hbar$), а матрица плотности медленно изменяется за время γ^{-1} . Разлагая матрицу плотности в правой части (3) до квадратичных по v_r членов, получим для функции распределения атомов $f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \rho_{11}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) + \rho_{00}(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t)$ уравнение³

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{v} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}}\right) f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = -\frac{\partial}{\partial v} \mathbf{n}_r B f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) + \frac{\partial^2}{\partial v_i \partial v_k} D \left(\delta_{ik} - \frac{e_{0i} e_{0k}}{2}\right) f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t), \quad (4)$$

где $\mathbf{n}_r = \frac{v_r}{v}$, $B = \frac{\gamma v_r \kappa}{2(\gamma/2)^2(1+\kappa) + (\Omega - \mathbf{k}\mathbf{v})^2}$, $D = \frac{v_r B}{5}$, $\kappa = \frac{8|G|^2}{\gamma^2}$.

2. Движение частицы в поле бегущей волны

Пусть в начальный момент $t=0$ функция распределения имеет вид

$$f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, 0) = \delta[v - v(0)] \delta(z) \delta(\mathbf{u}), \quad (5)$$

где v — проекция скорости на ось z , вдоль которой распространяется волна, $\mathbf{u}(u_x, u_y)$ — поперечная скорость, ось x направлена по \mathbf{e}_0 . Мы рассматриваем частицу в точке $z=0$, со скоростью $v(0)$ (распределение от x, y считается независимым).

В уравнении (4) будем считать $v(0) \gg v_r$ и пренебрежем диффузией вдоль оси z . В этом случае решение (4) можно искать в виде $f(\mathbf{r}, \mathbf{v}, t) = \delta[v - v(t)] \delta[z - z(t)] \Phi(\mathbf{u}, t)$. Для $v(t)$ и $z(t)$ имеем уравнения

$$\frac{dz(t)}{dt} = v(t), \quad \frac{dv(t)}{dt} = B[v(t)], \quad (6)$$

³ В отличие от уравнений работы [7] в (3) учтено, что функция распределения рассеянных фотонов анизотропна.

которые соответствуют движению частицы под действием силы светового давления. Для $\Phi(u, t)$ получаем уравнение диффузии

$$\frac{\partial \Phi}{\partial t} = D [v(t)] \left(\frac{\partial^2}{\partial u_y^2} + \frac{1}{2} \frac{\partial^2}{\partial u_x^2} \right) \Phi, \quad \Phi(u, 0) = \delta(u). \quad (7)$$

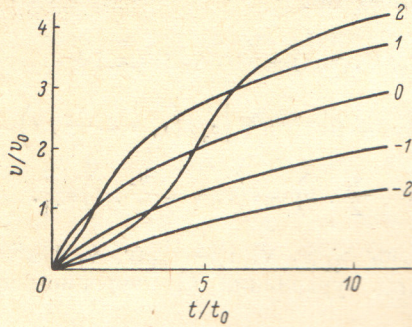


Рис. 1.

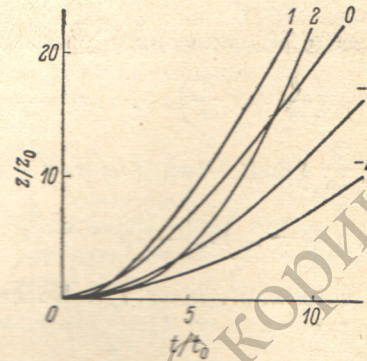


Рис. 2.

В (6), (7) удобно перейти к безразмерным переменным $t \rightarrow t/t_0$, $z \rightarrow z/z_0$, $v \rightarrow v/v_0$, $u \rightarrow u/u_0$, $\Omega \rightarrow \Omega/\Omega_0$, где

$$\left. \begin{aligned} t_0 &= \frac{(1+x)^{3/2}}{2kv_x}, & z_0 &= \frac{v(1+x)^{3/2}}{4k^2v_x}, & \Omega_0 &= \frac{v}{2k}(1+x)^{1/2}, \\ u_0 &= \sqrt{\frac{v^2}{20k}}(1+x)^{1/4}, & \Omega &= (v/2)(1+x)^{1/2}, \end{aligned} \right\} \quad (8)$$

а в качестве независимой переменной выбрать v . Вместо (6), (7) имеем

$$\left. \begin{aligned} \frac{\partial z}{\partial v} &= v [t + (v - \Omega)^2], & \frac{\partial t}{\partial v} &= 1 + (v - \Omega)^2, \\ \frac{\partial \Phi}{\partial v} &= \frac{\partial^2 \Phi}{\partial u_y^2} + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 \Phi}{\partial u_x^2}. \end{aligned} \right\} \quad (9)$$

Без ограничения общности можно считать $v(0) = 0$, так как переход в систему покоя частицы сводится лишь к изменению Ω ($\Omega \rightarrow \Omega - v(0)$). Решение (9) есть

$$\left. \begin{aligned} t &= (1 + \Omega^2)v + \frac{v^3}{3} - \Omega v^2, \\ z &= (1 + \Omega^2) \frac{v^2}{2} + \frac{v^4}{4} - \frac{2}{3} \Omega v^3, \\ \Phi &= \frac{1}{2^{3/2}\pi v} \exp[-(u_y^2 + 2u_x^2)/4v]. \end{aligned} \right\} \quad (10)$$

Формулы (10) определяют в параметрическом виде (от параметра v) движение частицы вдоль z и ее диффузию по поперечным скоростям.

Графики функций $v(t)$, $z(t)$, $\tilde{u}(t) = \left\{ \int_{-\infty}^{\infty} du_x \int_{-\infty}^{\infty} du_y u_y^2 \Phi \right\}^{1/2} = \sqrt{2v(t)}$ приведены на рис. 1—3.

3. Обсуждение

Первый член в правой части уравнения (4) описывает эффекты светового давления, а второй — эффект диффузии. Уравнение (4) без диффузионного члена есть уравнение непрерывности в пространстве (r, v) ,

а B — ускорение частицы под действием силы резонансного светового давления, которая, согласно [1, 2], равна

$$F = \frac{\hbar k \gamma x}{2} \frac{(\gamma/2)^2}{(\gamma/2)^2 (1+x) + (\Omega - kv)^2} = MB. \quad (11)$$

Под действием этой силы частица, ускоряясь, выходит из резонанса за время t_0 , проходя при этом путь z_0 (если частица первоначально покоилась) и приобретает скорость v_0 .⁴ Для линии натрия, обсуждавшейся во Введении, при $x \sim 1$ имеем $t_0 \sim 10^{-6}$ с, $z_0 \sim 10^{-3}$ см, $v_0 \sim 10^3$ см/с. При больших насыщениях ($x \gg 1$), несмотря на то что сила стремится к константе ($F \rightarrow \hbar k \gamma/2$), частицу можно ускорить до $v_0 \sim 10^3 \sqrt{x}$ см/с за счет уширения резонанса полем.

Механизм диффузии, как и световое давление, имеет резонансный характер. Поперечная скорость, приобретаемая частицами из-за диффузии за время t_0 порядка u_0 . При $x \sim 1$ $u_0 \sim 10^2$ см/с, а с ростом насыщения $u_0 \sim x^{1/2}$. Коэффициент диффузии при $x \rightarrow \infty$ стремится к константе $D \rightarrow \gamma v_0^2/10$.

Тензор диффузии в (4) анизотропен. Это связано с анизотропией рассеяния линейно поляризованной волны атомом ($\sigma(\theta) \sim \sin^2 \theta$, θ — угол между волновым вектором рассеянного фотона и e_0). Угловая зависимость дифференциального сечения рассеяния приводит к уменьшению компоненты тензора диффузии в направлении e_0 в два раза по сравнению с перпендикулярными к e_0 компонентами. Для волны круговой поляризации такой анизотропии естественно не будет.

Авторы благодарны В. П. Чеботаеву за обсуждение работы.

Приложение

Получим уравнение для величин

$$\rho_{q_1 \dots q_l}^{Q_1 \dots Q_l} = \text{Sp} \{ c_{q_1}^+ \dots c_{q_l}^+ c_{Q_1} \dots c_{Q_l} \}, \quad (\text{П. 1})$$

где шпур берется по состояниям фотонов, т. е.

$$\text{Sp} L = \sum_n \sum_{q_1 \dots q_n} \langle q_1 \dots q_n | L | q_1 \dots q_n \rangle.$$

Из уравнения $i\hbar(\partial\rho/\partial t) = [H, \rho]$, пользуясь правилами коммутации с c^+ , получим

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} &= \langle p | [v, \rho_{q_1 \dots q_l}^{Q_1 \dots Q_m}] | p' \rangle - \\ &- \sum_q \left[g e^{-i\Omega q t} \left(\sigma_{p', q_1 \dots q_l}^{p-q, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'+q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_q \right) - \right. \\ &- \left. g^* e^{i\Omega q t} \left(\sigma_{p, p', q_1 \dots q_l}^{p+q, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'-q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{-q} \right) \right] + \\ &+ \sum_{j=1}^l g(q_j) e^{-i\Omega q_j t} \rho_{p'+q_j, q_1 \dots q_{j-1} q_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} + \\ &+ \sum_{j=1}^m g^*(Q_j) e^{i\Omega Q_j t} \sigma_{-p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_1 \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m}, \end{aligned} \quad (\text{П. 2})$$

$$\langle p | v | p' \rangle = -i(\hbar p^2/2M) \delta_{pp'} + [G \sigma_{+} e^{-i\Omega t} \delta_{p, p'+k} - \text{э. с.}], \quad g \equiv g(q).$$

Решение (П. 2) ищем в виде

$$\rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} = g(q_1) \dots g(q_l) g^*(Q_1) \dots g^*(Q_m) \exp(i \sum t) \tilde{\rho}_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m},$$

$$\text{где } \sum = \sum_{j=1}^m (\Omega_{Q_j} - \Omega) - \sum_{j=1}^l (\Omega_{q_j} - \Omega).$$

⁴ При перестройке частицы волны по линейному закону $\Omega = kv(0) + kBt$ ($B = (\hbar k \gamma/2M) \times (x/1+x)$) сила (11) не зависит от скорости, а частица все время находится в резонансе.

Переходя в (II. 2) от суммы к интегралу и пренебрегая медленной зависимостью функций $g(\mathbf{q})$ и $(\Omega_{\mathbf{q}} + \omega_{10})^2$ от $\Omega_{\mathbf{q}}$ (допускаемая при этом погрешность $\sim \gamma/\omega_{10}$), получим, опуская знак \sim ,

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial}{\partial t} + i\Sigma + \delta\right) \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} = & \langle p | [v, \rho_{q_1 \dots q_l}^{Q_1 \dots Q_m}] | p' \rangle - \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (n e_0)^2] \times \\ & \times \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega_{\mathbf{q}}}{2\pi} \left[e^{-i\Omega t} (\sigma_{+} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p-Q, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'+q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+}) - \right. \\ & - e^{i\Omega t} (\sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'-q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{-}) \left. \right] + e^{-i\Omega t} \sum_{j=1}^l \rho_{p'+q_j, q_1 \dots q_{j-1} q_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} + \\ & + e^{i\Omega t} \sum_{j=1}^m \sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_1 \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m}, \end{aligned}$$

где $\mathbf{q} = \mathbf{p}\omega_{10}/c$.

Воспользовавшись уравнениями для величин, стоящих под интегралами, перепишем (II. 3) в виде

$$\begin{aligned} (i\Sigma + \delta) \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} - \sum_{j=1}^l e^{-i\Omega t} \rho_{p'+q_j, q_1 \dots q_{j-1} q_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} - \\ - \sum_{j=1}^m e^{i\Omega t} \sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_1 \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m} = - \frac{\partial}{\partial t} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} + \langle p | [v, \rho_{q_1 \dots q_l}^{Q_1 \dots Q_m}] | p' \rangle - \\ - \frac{\gamma}{2} (\sigma_{+} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} + \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+}) + \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (n e_0)^2] \sigma_{-} \rho_{p'+q, q_1 \dots q_l}^{p+Q, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} - \\ - \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (n e_0)^2] \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega_{\mathbf{q}'}}{2\pi} \{ [i(\Sigma + \Omega_{\mathbf{q}} - \Omega) + \delta]^{-1} e^{-i\Omega t} (\sigma_{+} R_{p', q_1 \dots q_l}^{p-Q, Q_1 \dots Q_m} - \\ - R_{p'+q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+}) - [i(\Sigma - \Omega_{\mathbf{q}} + \Omega) + \delta]^{-1} e^{i\Omega t} (\sigma_{-} R_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q, Q_1 \dots Q_m} - R_{p'-q, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{-}) \}, \quad (\text{II. 4}) \end{aligned}$$

где

$$\begin{aligned} R_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} = & - \frac{\partial}{\partial t} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} + \langle p | [v, \rho_{q_1 \dots q_l}^{Q_1 \dots Q_m}] | p' \rangle - \\ & - \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n}' [1 - (n e_0)^2] \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\Omega_{\mathbf{q}'}}{2\pi} \{ e^{-i\Omega t} (\sigma_{+} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p-Q', Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'+q', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+}) - \\ & - e^{i\Omega t} (\sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q', Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'-q', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{-}) \} + e^{-i\Omega t} \sum_{j=1}^l \rho_{p'+q_j, q_1 \dots q_{j-1} q_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} + \\ & + \sum_{j=1}^m e^{i\Omega t} \sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_1 \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m}, \\ R_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} = & (R_{p, Q_1 \dots Q_m}^{p', q_1 \dots q_l})^{+}. \end{aligned}$$

Покажем, что слагаемое, содержащее фигурные скобки (II. 4), равно нулю. Для этого достаточно убедиться, что $\rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m}$, получающаяся из (II. 4) без этого слагаемого, как функция от Ω_{Q_j} и Ω_{Q_l} содержит полюса только в верхней и нижней полуплоскостях соответственно. Для этого достаточно предположить, что это свойство справедливо для $\rho_{p', q_1 \dots q_{j-1} q_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m}$, $\rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_1 \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m}$ и проиттерировать по правой части уравнения (II. 4). Вычисляя коммутатор в (II. 4), окончательно получим

⁵ Для получения замкнутых уравнений мы пользуемся методом, аналогичным [8].

$$\begin{aligned}
& \left(\frac{\partial}{\partial t} + i\Sigma + i\omega_{pp'} \right) \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} = - \frac{\gamma}{2} (\sigma_{+} \sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} + \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} \sigma_{-}) + \\
& + \gamma \frac{3}{8\pi} \int d\mathbf{n} [1 - (\mathbf{n} \mathbf{e}_0)^2] \sigma_{-} \rho_{p'+\mathbf{q}, q_1 \dots q_l}^{p+\mathbf{q}, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} + G e^{-i\Omega t} (\sigma_{+} \rho_{p'-\mathbf{k}, q_1 \dots q_l}^{p-\mathbf{k}, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'+\mathbf{k}, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+}) - \\
& - G^* e^{i\Omega t} (\sigma_{-} \rho_{p'+\mathbf{k}, q_1 \dots q_l}^{p+\mathbf{k}, Q_1 \dots Q_m} - \rho_{p'-\mathbf{k}, q_1 \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{-}) + \sum_{j=1}^l e^{-i\Omega t} \rho_{p'+\mathbf{q}_j, q_1 \dots q_{j-1} \mathbf{q}_{j+1} \dots q_l}^{p, Q_1 \dots Q_m} \sigma_{+} - \\
& - \sum_{j=1}^m e^{i\Omega t} \sigma_{-} \rho_{p', q_1 \dots q_l}^{p+Q_j, Q_j \dots Q_{j-1} Q_{j+1} \dots Q_m}.
\end{aligned} \tag{П. 5}$$

Уравнение (П. 5) для $\rho_{p'q}^p$ фактически было использовано в [6] для решения задачи о резонансном рассеянии света атомами.

Литература

- [1] A. Ashkin. Phys. Rev. Lett., 25, 1321, 1970.
- [2] А. П. Казанцев. ЖЭТФ, 66, 1599, 1974.
- [3] А. Эшкин. Усп. физ. наук, 110, 101, 1973.
- [4] V. Weisskopf. Ann. der Phys., 9, 23, 1931.
- [5] В. Б. Берестецкий, Е. М. Лифшиц, Л. П. Питаевский. Релятивистская квантовая теория, ч. 1. Изд. «Наука», 1968.
- [6] Е. В. Бакланов. ЖЭТФ, 65, 2203, 1973.
- [7] Ф. А. Воробьев, С. Г. Раутиан, Р. И. Соколовский. Опт. и спектр., 27, 728, 1969.
- [8] П. Л. Рубин, Р. И. Соколовский. ЖЭТФ, 56, 362, 1969.

Поступило в Редакцию 17 марта 1975 г.