

# ПОЧТИ АБСОЛЮТНОЕ ОДНОМЕРНОЕ ОХЛАЖДЕНИЕ АТОМОВ ГЕЛИЯ ПОЛЕМ ДВУХ ВСТРЕЧНЫХ МОНОХРОМАТИЧЕСКИХ ПЛОСКИХ ВОЛН

В.А.Алексеев, Д.Д.Крылова

Физический институт им. П.Н.Лебедева РАН

117924, Москва

Поступила в редакцию 6 февраля 1992 г.

Найдена асимптотически точная функция распределения по скоростям атомов, охлаждаемых резонансным световым полем методом когерентного захвата населенностей. Показано, что появляющаяся в функции распределения узкая структура при увеличении времени взаимодействия с полем стремится к  $\delta$ -функции.

Предложенная и реализованная в <sup>1</sup> схема охлаждения атомов гелия в метастабильном состоянии  $2^3S_1$  при его взаимодействии на переходе  $2^3S_1 - 2^3P_1$  с полем встречных волн с ортогональными круговыми поляризациями принципиально отличается от схемы <sup>2</sup> глубиной охлаждения и слабой зависимостью эффективности отстройки от резонанса. Выполненный в <sup>3</sup> численный расчет в общих чертах установил количественные закономерности механизма, однако, естественно не позволяет точно установить предельные характеристики функции распределения атомов по скоростям (волновым векторам).

В настоящей статье построена точная аналитическая теория этого явления и найдена асимптотически точная (при больших временах взаимодействия) функция распределения.

Обозначив состояния  $2^3S_1(M_j = 1, \vec{p}) = |1, \vec{p}\rangle$ ,  $2^3S_1(M_j = -1, \vec{p}) = |2, \vec{p}\rangle$ ,  $2^3P_1(M_j = 0, \vec{p}) = |0, \vec{p}\rangle$ , где  $M_j$  - проекция магнитного момента,  $\vec{p}$  - волновой вектор, квантовым образом описывающий движение атома как целого <sup>4,5</sup>, можно написать систему уравнений для шести элементов матрицы плотности  $\sigma(1, \vec{p}; 1, \vec{p}')$ ,  $\sigma(2, \vec{p}; 2, \vec{p}')$ ,  $\sigma(1, \vec{p}; 2, \vec{p}')$ ,  $\sigma(0, \vec{p}; 0, \vec{p}')$ ,  $\sigma(0, \vec{p}; 1, \vec{p}')$ ,  $\sigma(0, \vec{p}; 2, \vec{p}')$  <sup>3</sup>, описывающих эволюцию состояния атома при его взаимодействии с полем. Полагая  $(\frac{dE}{\hbar})^2 \frac{1}{8\Gamma^2} = \kappa^2 \ll 1$ , где  $|d_{10}| = |d_{20}| = d$  - матричный элемент дипольного момента,  $E$  - амплитуда поля и  $2\Gamma$  - радиационная ширина верхнего уровня, из этой системы уравнений можно исключить три быстро затухающих элемента  $\sigma(0, \vec{p}; 0, \vec{p}')$ ,  $\sigma(0, \vec{p}; 1, \vec{p}')$ , и  $\sigma(0, \vec{p}; 2, \vec{p}')$ . После этого система уравнений, описывающих эволюцию нижних состояний, принимает вид

$$\frac{\partial \sigma_{11}(\vec{p})}{\partial t} = I[-M(\vec{p})\sigma_{11}(\vec{p}) + L(\vec{p})\sigma_{12}(\vec{p}) + L^*(\vec{p})\sigma_{12}^*(\vec{p}) + \frac{1}{2}A(\vec{p} + \vec{k})]$$

$$\frac{\partial \sigma_{22}(\vec{p})}{\partial t} = I[-M(-\vec{p})\sigma_{22}(\vec{p}) + L^*(-\vec{p})\sigma_{12}(\vec{p}) + L(-\vec{p})\sigma_{12}^*(\vec{p}) + \frac{1}{2}A(\vec{p} - \vec{k})], \quad (1)$$

$$\frac{\partial \sigma_{12}(\vec{p})}{\partial t} = -i2\frac{\hbar}{m}\vec{k}\vec{p}\sigma_{12}(\vec{p}) + I[L(\vec{p})\sigma_{11}(\vec{p}) + L^*(-\vec{p})\sigma_{22}(\vec{p}) - N(\vec{p})\sigma_{12}(\vec{p})].$$

Здесь  $\sigma_{11}(\vec{p}) = \sigma(1, \vec{p} + \vec{k}; 1, \vec{p} + \vec{k})$ ,  $\sigma_{22}(\vec{p}) = \sigma(2, \vec{p} - \vec{k}; 2, \vec{p} - \vec{k})$ ,  $\sigma_{12}(\vec{p}) = \sigma(1, \vec{p} + \vec{k}; 2, \vec{p} - \vec{k})$ ,  $k = \omega/c$  - волновой вектор света,  $I = (dE/\hbar)^2/4$ ,  $L(\vec{p}) = [i(\omega - \omega_0 - \frac{\hbar}{m}\vec{k}\vec{p} - \frac{\delta}{2}) - \Gamma]^{-1}$ ,  $\omega_0$  - частота перехода,  $M(\vec{p}) = -[L(\vec{p}) + L^*(\vec{p})]$ ,  $N(\vec{p}) = -[L(\vec{p}) + L^*(-\vec{p})]$ ,  $\delta = \hbar k^2/m$  - сдвиг отдачи. Интегральный член прихода  $A$ , отражающий

влияние спонтанного излучения записывался в виде, аналогичном <sup>6,7</sup> и после исключения  $\sigma(0, \vec{p}; 0, \vec{p})$  равен

$$A(\vec{p}) = \frac{1}{4\pi} \int dO_{\vec{s}} [M(\vec{p} + \vec{s})\sigma_{11}(\vec{p} + \vec{s}) + M(-\vec{p} - \vec{s},)\sigma_{22}(\vec{p} + \vec{s}) + N(\vec{p} + \vec{s})\sigma_{12}(\vec{p} + \vec{s}) + N^*(\vec{p} + \vec{s})\sigma_{12}^*(\vec{p} + \vec{s})]; \quad |\vec{s}| = \omega/c.$$

В момент включения поля при  $t=0$  матрица плотности является равновесной:  $\sigma_{12}(\vec{p}) = 0$ ,  $\sigma_{11}(\vec{p}) = W(\vec{p} + \vec{k})$ ,  $\sigma_{22}(\vec{p}) = W(\vec{p} - \vec{k})$ , где  $W(\vec{p})$  - равновесная функция распределения по волновым векторам, которую в состояниях 1 и 2 мы предполагаем одинаковой.

Из уравнений (1) видно, что значения  $\sigma_{11}(\vec{p}) = \sigma_{22}(\vec{p}) = -\sigma_{12}(\vec{p}) = D\delta(p)W(p_{\perp})$ , где  $D$  - постоянная, а  $p$  - проекция  $\vec{p}$  вдоль  $\vec{k}$ , обращают в ноль их правую часть, то есть являются решением, соответствующим указанному в <sup>1</sup> когерентному состоянию, не взаимодействующему с полем. Поэтому ясно, что для описания решений (1) при больших, но конечных временах, можно искать матрицу плотности в виде  $\sigma(\vec{p}) = W(p_{\perp})\rho(p)$ . После этого удобно перейти к фурье-образу по  $p$ -компоненте волнового вектора и выполнить преобразование Лапласа по времени:

$$F_{ik}(x, \lambda) = \int_0^{\infty} dt e^{-\lambda t} \int_{-\infty}^{\infty} dp e^{izp} \rho_{ik}(p).$$

Воспользовавшись также вытекающими из (1) и начальных условий свойствами симметрии  $\rho_{11}(p) = \rho_{22}(-p)$ ,  $\rho_{12}(p) = \rho_{12}^*(-p)$ , из которых следует  $F_{11}(x, \lambda) = F_{22}^*(x, \lambda)$ ,  $F_{12}^*(x, \lambda) = F_{12}(x, \lambda)$ , а также полагая отстройку от резонанса равной нулю  $\omega - \omega_0 - \delta/2 = 0$ , получаем:

$$\frac{\partial f}{\partial z} = -\kappa^2 [\hat{K}_-(u+f) + \hat{K}_+\varphi] - \frac{\lambda}{2\Gamma} \varphi; \quad \frac{\partial \varphi}{\partial z} = -\kappa^2 [\hat{K}_+(u+f) + \hat{K}_-\varphi] - \frac{\lambda}{2\Gamma} f; \quad (2)$$

$$2\kappa^2(1-G)[\hat{K}_+(u+f) + \hat{K}_-\varphi] + \frac{\lambda}{\Gamma} u = \bar{W}(z)/\Gamma.$$

Здесь  $z = k\Gamma x/\delta$ ,  $f(z) = \frac{1}{2}[F_{12}(z, \lambda) + F_{12}(-z, \lambda)]$ ,  $\varphi(z) = \frac{1}{2}[F_{12}(z, \lambda) - F_{12}(-z, \lambda)]$ ,  $u(z) = \text{Re}F_{11}(z, \lambda)$ ,  $G(z) = \frac{\sin(\epsilon z)}{\epsilon z}$ ,  $\epsilon = \frac{2\delta}{\Gamma}$ , мнимая часть  $F_{11}(z, \lambda)$  при больших  $z$  убывает пропорционально  $\sin^2(\epsilon z)/(\epsilon z)$  и для дальнейшего не играет роли, функция  $\bar{W}(z)$  является фурье-образом функции распределения при  $t=0$

$$\bar{W}(x) = \text{Re} \int_{-\infty}^{\infty} e^{izp} W(p+k) dp = \cos(kz) \int_{-\infty}^{\infty} W(q) e^{izq} dq,$$

результат действия оператора  $\hat{K}$  имеет вид

$$\hat{K}_{\pm} \eta = \int_{-\infty}^z e^{-|z-z'|} \eta(z') dz' \pm \int_z^{+\infty} e^{-|z-z'|} \eta(z') dz'.$$

Узкая относительно  $p$  часть матрицы плотности  $\rho$  при больших временах взаимодействия определяется поведением функций  $F_{ik}(z, \lambda)$  или определяемых (2) функций  $u$ ,  $f$  и  $\varphi$  при больших  $z$  и малых  $\lambda$ . Распределение по волновым векторам связано с функцией  $u(z, \lambda)$ , которая при больших  $z$  имеет вид ( $\bar{W}(z) \simeq 0$ ,  $G(z) \simeq 0$ )

$$u = -2\kappa^2 \Gamma Q / \lambda, \quad Q = \hat{K}_+(u + f) + \hat{K}_- \varphi. \quad (3)$$

Используя соотношения  $(\hat{K}_+ \eta)' = -\hat{K}_- \eta$ ,  $(\hat{K}_- \eta)' = -\hat{K}_+ \eta + 2\eta$ , из (2) легко получить уравнения для функций  $\psi = Q - f/\kappa^2$  и  $g = Q + f/\kappa^2$ :

$$\frac{d^2 \psi}{dz^2} = a\psi + bg; \quad \frac{d^2 g}{dz^2} = c\psi + dg - 4W/\lambda, \quad (4)$$

где

$$a = -\kappa^2 + \lambda\kappa^2/(2\Gamma) - \lambda/(4\Gamma) + \lambda^2/(8\Gamma^2),$$

$$b = -\kappa^2 - \lambda\kappa^2/(2\Gamma) - \lambda/(4\Gamma) - \lambda^2/(8\Gamma^2)$$

$$c = \frac{4\Gamma\kappa^2}{\lambda}(1 - G) + 1 + \kappa^2 + \lambda/(4\Gamma) + \lambda\kappa^2/(2\Gamma) - \lambda^2/(8\Gamma^2),$$

$$d = \frac{4\Gamma\kappa^2}{\lambda}(1 - G) + 1 - 3\kappa^2 + \lambda/(4\Gamma) - \lambda\kappa^2/(2\Gamma) + \lambda^2/(8\Gamma^2).$$

Из (4) получается уравнение четвертого порядка для  $\psi$ , которое при малых  $\lambda$  имеет вид

$$-\lambda S(z)\psi^{(4)} + \psi^{(2)} - \frac{2\lambda\kappa^2}{\Gamma}(1 + 2G\kappa^2 \Gamma S)\psi = -4\kappa^2 S W,$$

$S = [\lambda + 4\Gamma\kappa^2(1 - G)]^{-1}$ . Поскольку при малых  $z$  функция  $1 - G = \frac{2}{3}\frac{\delta^2}{\Gamma^2}z^2$ , из эквивалентной записи этого уравнения

$$\psi = -\frac{1}{2\sqrt{\beta}} \int_{-\infty}^{\infty} e^{-\sqrt{\beta}|z-z'|} S(z') [-4\kappa^2 W(z') + 4\lambda\kappa^4 G\psi(z') + \lambda\psi^{(4)}(z')] dz' \quad (5)$$

$$\beta = 2\lambda\kappa^2/\Gamma$$

видно, что при  $\lambda \rightarrow 0$  и  $z \rightarrow \infty$  решение имеет вид  $\psi = \frac{C}{\lambda} e^{-\sqrt{\beta}|z|}$ , причем константа  $C$  определяется из (5) при  $\lambda = 0$  и равна (напомним, что  $W(0) = 1$  и  $G(0) = 1$ )  $C = \left[ \frac{2\delta}{\pi\sqrt{3}\Gamma} + \kappa^2 \right]^{-1}$ . Далее из (4) видно, что при  $z \rightarrow \infty$  функция  $g$  равна  $g(z) = C_1/\lambda e^{-\sqrt{\beta}|z|}$ ,  $C_1 + C = -\frac{\lambda}{\Gamma}C$ ,  $Q = -\frac{C}{2\Gamma} e^{-\sqrt{\beta}|z|}$ , и, наконец, при больших  $z$  и малых  $\lambda$

$$u(z, \lambda) = \frac{1}{\lambda} D \exp[-\sqrt{2\lambda\kappa^2/\Gamma}|z|], \quad D = \left[ 1 + \frac{2}{\pi\sqrt{3}} \frac{\delta}{\Gamma\kappa^2} \right]^{-1}. \quad (6)$$

Выполняя обратные преобразования Фурье и Лапласа, находим узкую часть функции распределения по волновым векторам

$$\rho_{11}(p) = \rho_{22}(p) = -\rho_{12}(p) = \frac{1}{2\pi i} D \int_{\xi-i\infty}^{\xi+i\infty} d\lambda \frac{e^{t\lambda}}{\sqrt{\lambda}} \frac{\frac{1}{\pi} \frac{\kappa}{\delta} k \sqrt{2\Gamma}}{p^2 + \lambda \frac{2\kappa^2 \Gamma}{\delta^2} k^2}, \quad (7)$$

$$\operatorname{Re} \xi > 0, \quad \int \rho_{11}(p) dp = D.$$

Легко найти значения этой функции при малых и больших  $p$ . При  $p \ll \Delta_0 = \frac{\kappa\kappa}{\delta} \sqrt{\frac{\pi\Gamma}{2}}$  значение  $\rho_{11}(p) = D/(\pi\Delta_0)$ , при  $p \gg \Delta_0$  получаем  $\rho_{11}(p) = \frac{D}{\pi} \frac{2\Delta_0}{(\pi p^2)}$ .

В целом эта функция близка к лоренцевской  $\rho_{11}(p) \simeq \frac{D}{\pi} \Delta(p)/(p^2 + \Delta^2(p))$  с зависящей от  $p$  шириной  $\Delta(p)$ , изменяющейся от значения  $\Delta = \Delta_0$  при  $p = 0$  до  $\Delta = \frac{2}{\pi} \Delta_0$  при  $p \gg \Delta_0$ . Средняя из этих двух величин  $\frac{\pi+2}{2\pi} \Delta_0$  с большой точностью характеризует ширину узкой части функции распределения, примерно в 1,5 раза меньше ширины, полученной из качественных соображений в <sup>3</sup> и практически не отличается от ширины, полученной численным методом (рис. 8а в <sup>3</sup>).

Формулы (6) и (7) содержат в себе все главные особенности механизма охлаждения. Ширина распределения (7) ограничена только временем взаимодействия, так что узкая часть функции распределения стремится к  $\delta$ -функции при  $t \rightarrow \infty$ . На практике эта ширина видимо ограничена лишь временем жизни  $\tau$  нижнего <sup>3</sup>S<sub>1</sub> состояния, которое, впрочем, очень велико ( $\tau \simeq 7000$  с <sup>8</sup>), классическим описанием поля и, быть может, использованием нерелятивистского уравнения для матрицы плотности. Эффективность охлаждения (доля атомов, вовлеченных в процесс) определяется константой  $D$ , которая не зависит от начального (при  $t = 0$ ) распределения; ширина этого распределения определяет лишь время  $t$ , при котором достигается асимптотика (6) и форму широкого по сравнению с (7) фона, интеграл которого равен  $1 - D$ . В условиях численного счета <sup>3</sup> (рис. 11в)  $\kappa^2 = 0,05$ , отношение  $\delta/\Gamma$  для исследуемого перехода равно  $\delta/\Gamma = 10^{-1}$  и по (6) получаем значение  $D \approx 0,6$ , которое на 0,2 меньше полученного численно в <sup>3</sup>. Как видно из (6), эффективность охлаждения  $D$  растет с увеличением интенсивности поля, то есть  $\kappa^2$ . Необходимо помнить, однако, что все рассмотрение проведено в предположении  $\kappa^2 \ll 1$ , а из качественных соображений очевидно, что величина  $D$  не может превышать значения, даваемого (6) при  $\kappa^2 = 1$ .

Интересной особенностью распределения (7) является расходимость всех моментов, то есть невозможность определения в том числе средней энергии. Естественно, это связано с тем, что при малых  $z$  (6) перестает быть применимым. Нахождение функции  $u(z, \lambda)$  при малых  $z$  требует дополнительного рассмотрения и будет изложено в другом месте.

- 
1. A.Aspect, E.Arimondo, R.Kaiser et al., Phys. Rev. Lett. **61**, 826 (1988).
  2. T.Hänsch and A.Schawlow, Opt. Commun. **13**, 68 (1975).
  3. A.Aspect, E.Arimondo, R.Kaiser et al., J. Opt. Soc. Am. B **6**, 2112 (1989).
  4. В.А.Алексеев, Т.Л.Андреева, И.И.Собельман, ЖЭТФ **62**, 614 (1972); ЖЭТФ **64**, 813 (1973).
  5. В.А.Алексеев, Л.П.Яценко, ЖЭТФ **77**, 2254 (1979).
  6. Ф.А.Воробьев, С.Г.Раутиан, Р.И.Соколовский, Оптика и спектроскопия **27**, 728 (1969).
  7. В.А.Алексеев, Д.Д.Крылова, Квантовая электроника **14**, 2341 (1987).
  8. А.А.Радциг, В.М.Смирнов, Параметры атомов и атомных ионов. М.: Энергоатомиздат, 1986, с.253.