

- [1] А. И. Имре, А. И. Дащенко, И. П. Запесочный, В. А. Кельман. Письма в ЖЭТФ, 15, 712, 1972.  
 [2] И. П. Запесочный, А. И. Имре, А. И. Дащенко, В. С. Вукстич, Ф. Ф. Данч, В. А. Кельман. ЖЭТФ, 63, 2000, 1972.  
 [3] А. И. Дащенко, Э. П. Стахно, А. И. Имре. ПТЭ, № 4, 196, 1972.  
 [4] В. В. Скубенич. Канд. дисс., Ужгород, 1969.  
 [5] J. W. McConkey, J. D. Latimer. Proc. Phys. Soc., 86, 463, 1965.  
 [6] A. C. Lee, N. P. Carleton. Phys. Lett., 27A, 195, 1968.  
 [7] R. W. Nicholls. J. Ras. Nat. Bur. Stand., 65A, 451, 1961.

Поступило в Редакцию 9 ноября 1972 г.

УДК 535.2

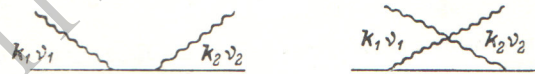
## НЕЛИНЕЙНОЕ ВЗАИМОДЕЙСТВИЕ ПЕРЕСЕКАЮЩИХСЯ СВЕТОВЫХ ПУЧКОВ В ГАЗЕ

Р. И. Соколовский

В последние годы в парах атомов металлов было обнаружено много нелинейных явлений [1-3], в том числе и рассеяние света на свете [2]. Процесс, который идет эффективно лишь при выполнении условия синхронизма, и впервые появляется в матрице рассеяния в четвертом порядке теории возмущений.

В области пересечения световых пучков может происходить обмен квантами, описываемый членами матрицы рассеяния более низкого порядка. В газе такой процесс приводит к изменению статистических свойств слабого пучка. Статистика слабого пучка становится зависимой от мощности сильного пучка, а само явление следует рассматривать как нелинейное.

Предположим, что система газ—электромагнитное поле помещена в некоторый объем  $V$  и  $\{k, \nu\}$  — квантовые числа состояний поля, соответствующих этому объему. Рассмотрим два фотонных пучка, содержащие  $N_1$  и  $N_2$  фотонов с волновыми векторами  $k_1, k_2$  и поляризациями  $\nu_1, \nu_2$  соответственно. Аддитивный вклад в амплитуду перехода системы из состояния  $|N_1, N_2, l\rangle$  в состояние  $|N_1-1, N_2+1, l\rangle$ , где  $l$  — индекс, характеризующий состояние атома, во втором порядке теории возмущений дают две диаграммы



Вероятность перехода в единицу времени находится стандартным образом [4] и оказывается равной

$$\frac{dW}{dt} = \frac{8\pi^3 \omega_{k_1}^2 N_a}{\hbar^2 V} \left| \sum_m \left\{ \frac{(D^{lm} e_2)(D^{ml} e_1)}{\omega_{ml} - \omega_{k_1} - i(\gamma_m/2)} + \frac{(D^{lm} e_1)(D^{ml} e_2)}{\omega_{ml} + \omega_{k_1} - i(\gamma_m/2)} \right\} \right|^2 N_{k_1 \nu_1} (N_{k_2 \nu_2} + 1) \delta(\omega_{k_1} - \omega_{k_2}), \quad (1)$$

где  $N_a$  — число атомов в единице объема,  $e_1, e_2$  — векторы поляризации взаимодействующих волн,  $D^{lm}$  — матричный элемент дипольного момента,  $\omega_{ml}$  — частоты переходов,  $\gamma_m$  — ширины уровней. При выводе формулы (1) предполагалось, что в газе имеются флуктуации плотности, так что возможно взаимодействие пучков при  $k_1 \neq k_2$  [5, 6]. Считая, что частоты взаимодействующих волн совпадают и равны  $\omega$ , проинтегрируем (1) по  $\omega_{k_1}$ . Так получится формула для вероятности перехода в единицу времени кванта из пучка 1 в пучок 2

$$\bar{W} = RN_1(N_2 + 1). \quad (2)$$

Здесь  $R = 8\pi^3 c^4 N_a \sigma_0 / \omega^2 V$ ,  $\sigma_0$  — сечение спонтанного рассеяния [7]. При  $N_1 \gg N_2 \gg 1$  единицей в круглых скобках можно пренебречь, и формула (2) становится симметричной относительно замены индексов 1 на 2 и обратно. Физически это означает, что вынужденные переходы не приводят к изменению среднего числа квантов, хотя пучки весьма интенсивно взаимодействуют. Существование взаимодействия можно установить, анализируя более высокие моменты функции распределения фотонов  $f_N$  слабого пучка. В частности, дисперсию  $\sigma^2$  чисел фотонов.

Нетрудно написать кинетическое уравнение для  $f_N$ , отвечающее процессу (2),

$$\begin{aligned} \frac{df_N}{dt} = & -R(N+1)\langle N_1 \rangle f_N + RN\langle N_1 \rangle f_{N-1} - \\ & - RN\langle N_1 + 1 \rangle f_N + R(N+1)\langle N_1 + 1 \rangle f_{N+1}, \end{aligned} \quad (3)$$

где  $\langle N_1 \rangle$ ,  $\langle N_1 + 1 \rangle$  — средние величины, характеризующие первый пучок. Пренебрегая спонтанными переходами по сравнению с вынужденными и считая, что  $f_N$  медленно меняется с изменением  $N$ , перейдем от разностного уравнения (3) к дифференциальному уравнению Фоккера—Планка

$$\frac{\partial}{\partial t} f_N = -R\langle N_1 \rangle \frac{\partial}{\partial N} f_N + R\langle N_1 \rangle \frac{\partial^2}{\partial N^2} (Nf_N). \quad (4)$$

Из (4) видно, что взаимодействие пучков ведет к уширению распределения чисел фотонов, причем коэффициент диффузии зависит от мощности второго пучка. Первое слагаемое справа в (4) описывает изменение среднего числа фотонов за счет спонтанного рассеяния.

Решение (4) в предположении, что в начальный момент времени

$$f_N = \delta(N - N_0)$$

находится довольно просто

$$f_N(t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{d\omega}{1 + i\omega\Delta\bar{N}} \exp\left\{ -\frac{\omega^2 N_0 \Delta\bar{N}}{1 + (\omega\Delta\bar{N})^2} + i\omega \left[ N - \frac{N_0}{1 + (\omega\Delta\bar{N})^2} \right] \right\}, \quad (5)$$

где  $\Delta\bar{N} = R\langle N_1 \rangle t$ . На промежутках времени  $0 \ll t \ll N_0/R\langle N_1 \rangle$  и  $t \gg N_0/R\langle N_1 \rangle$  формула (5) упрощается, принимая соответственно вид

$$f_N(t) = \frac{1}{\sigma\sqrt{2\pi}} e^{-(N-N_0)^2/2\sigma^2}, \quad (6)$$

где  $\sigma^2 = 2N_0\Delta\bar{N}$ , и

$$f_N(t) \approx \frac{1}{\Delta\bar{N}} e^{-N/\Delta\bar{N}}. \quad (7)$$

Таким образом, первоначальное распределение расплывается, стремясь в пределе при неограниченном возрастании времени взаимодействия к тепловому распределению.

Излучение идеального когерентного источника имеет дисперсию, равную  $N_0$ . Чтобы экспериментально наблюдать уширение слабого пучка, необходимо добиться  $\Delta\bar{N} \gg 1$  [см. (6)]. Пусть пучок распространяется в телесном угле  $10^{-3}$  в газе с плотностью атомов  $10^{19} \text{ см}^{-3}$ . Если сечение рассеяния равно  $10^{-25} \text{ см}^2$ , размер области взаимодействия порядка 1 см, то уширение заметно для плотности потоков фотонов сильного поля  $10^{10} \text{ см}^{-3}$ , что соответствует  $10 \text{ Вт/см}^2$ . При приближении к резонансу сечение рассеяния резко возрастает и явление можно наблюдать для более слабых пучков.

Формула (7) приложима к релеевскому рассеянию. Интересно отметить, что при спонтанном рассеянии когерентного света, статистика рассеянного света оказывается тепловой.

Автор выражает глубокую благодарность В. А. Ходовому за ценные критические замечания.

#### Литература

- [1] А. М. Бонч-Бруевич, Н. Н. Костин, В. А. Ходовой, В. В. Хромов. ЖЭТФ, 56, 144, 1969.
- [2] А. М. Бонч-Бруевич, В. А. Ходовой, В. В. Хромов. Письма ЖЭТФ, 11, 431, 1970.
- [3] В. М. Арутюнян, Н. Н. Бадалян, В. А. Ирадян, М. Е. Мовсесян. ЖЭТФ, 58, 37, 1970.
- [4] Р. Фейнман. Квантовая электродинамика. Изд. «Мир», М., 1964.
- [5] Н. Бломберген. Нелинейная оптика. Изд. «Мир», М., 1966.
- [6] И. Л. Фабелинский. Молекулярное рассеяние света. Изд. «Наука», М., 1965.
- [7] В. Б. Берестецкий, Е. М. Лифшиц, Л. П. Питаевский. Релятивистская квантовая теория, ч. 1. Изд. «Наука», М., 1968.

Поступило в Редакцию 9 ноября 1972 г.