

## ПОРОГОВЫЕ ЯВЛЕНИЯ ПРИ КОМБИНАЦИОННОМ РАССЕЙАНИИ СВЕТА НА ПОЛЯРИТОНАХ

И.Б.Левинсон, И.Л.Максимов

Изучена специфика комбинационного рассеяния света на поляритонах, имеющая место в том случае, когда процесс распада поперечного оптического фонона является пороговым. С изменением угла рассеяния форма линии качественно меняется.

Ширина и форма линии комбинационного рассеяния (КР) света на поляритонах [1] обусловлена распадом длинноволнового ( $q \approx 0$ ) поперечного оптического (ТО) фонона, входящего в состав поляритона. Этот распад происходит обычно на два коротковолновых акустических фонона  $\omega_1(q_1)$  и  $\omega_2(q_2)$  в почти противоположных точках зоны Бриллюэна ( $q_1 \approx -q_2$ ) и определяется двухфононной плотностью состояний  $\rho(\omega)$ ,  $\omega = \omega_1 + \omega_2$ , вблизи частоты ТО-фонона  $\Omega_0$ .

Импульс поляритона  $k$ , участвующего в рассеянии, связан с углом рассеяния  $\theta$ . Так как изменение  $k$  приводит к изменению доли участия фонона в поляритоне  $S(k)$  и к изменению частоты самого поляритона  $\Omega(k)$ , то при этом характер распада меняется, а следовательно, ширина и форма линии КР тоже изменяются. Наиболее сильными эти изменения будут в том случае, когда распад ТО-фонона имеет особенность, т. е. когда  $\Omega_0$  находится вблизи особенности  $\rho(\omega)$ .

Ниже рассматривается случай, когда  $q_1$  и  $q_2$  находятся вблизи края зоны Бриллюэна, где достигается  $\max(\omega_1 + \omega_2) \equiv \omega_0 < \Omega_0$ . При этом существует такой пороговый импульс поляритона  $k_0$ , когда  $\Omega(k_0) = \omega_0$ . Ниже порога,  $k < k_0$ , распад  $\Omega_0 \rightarrow \omega_1 + \omega_2$  дает вклад в ширину поляритона; выше порога,  $k > k_0$ , такой распад невозможен. Из общей теории пороговых явлений [2] следует, что спектр поляритона должен качественно перестраиваться при  $k = k_0$ . Целью настоящей работы является выяснение к каким эффектам эта перестройка приведет в спектре КР.

Опуская несущественные множители, можно дифференциальное сечение КР выразить через запаздывающую функцию Грина поляритона [3]:

$$\sigma(\theta, \nu') \sim -\text{Im}D(k, \Omega), \quad (1)$$

$$\Omega = \nu' - \nu, \quad c^2 k^2 = \nu^2 + \nu'^2 - 2\nu\nu' \cos \theta. \quad (2)$$

Здесь  $\nu$  и  $\nu'$  — частоты падающего и рассеянного света,  $c$  — скорость света в среде. Далее

$$D(k, \Omega) = (2\pi)^{-1} (\Omega^2 - c^2 k^2) \{ [\Omega^2 - \Omega_0^2 + 2\Omega_0 \Pi(\Omega)] [\Omega^2 - c^2 k^2] - \Omega_p^2 \Omega^2 \}^{-1},$$

где

$$\Omega_p^2 = \Omega_{LO}^2 - \Omega_{TO}^2 = \Omega_0^2 (\epsilon_0 / \epsilon_\infty - 1). \quad (3)$$

$\epsilon_0$  и  $\epsilon_\infty$  — диэлектрические проницаемости.  $\Pi(\Omega)$  есть поляризационный оператор  $TO$ -фонона с  $q = 0$ , учитывающий фононный ангармонизм. Так как при данном  $k$  существенны только  $\Omega$  близкие к частоте поляритона  $\Omega(k)$ , вычисленной при  $\Pi = 0$ , то сечение можно переписать в виде

$$- \text{Im} D(k, \Omega) = (4\pi)^{-1} S^2(k) \Gamma(\Omega) / \Omega_0 \times \quad (5)$$

$$\times \{ [\Omega - \Omega(k) + S(k) \Delta(\Omega)]^2 + [S(k) \Gamma(\Omega)]^2 \}^{-1},$$

где  $\Delta = \text{Re} \Pi$  и  $\Gamma = \text{Im} \Pi$ . При этом, вычисляя  $k$  согласно (2), можно считать  $\nu' = \nu - \Omega(k)$ . Тогда  $k$  оказывается однозначно связанным с  $\Omega$  и независимым от  $\nu'$ , а форма линии при фиксированном  $\theta$  определяется зависимостью  $D$  от  $\Omega$ .

Если  $\rho(\omega)$  не имеет особенностей, то  $\Pi(\Omega)$  есть гладкая функция. Тогда  $\Gamma$  и  $\Delta$  в (5) можно считать независимыми от  $\Omega$  и вычислять при  $\Omega = \Omega(k)$ . В этом случае линия КР оказывается Лоренцовой с шириной  $S(k) \Gamma(\Omega(k))$ , которая плавно меняется с изменением  $\theta$ ; сдвиг частоты  $S(k) \Delta(\Omega(k))$  в эксперименте обнаружить трудно.

Для рассмотренного выше порогового распада  $\rho(\omega)$  имеет особенность  $(\omega_0 - \omega)^{1/2}$ . В этом случае [2] при  $\Omega > \omega_0$ :

$$\Gamma(\Omega) = \Gamma_0, \quad \Delta(\Omega) = \Delta_0 - [\gamma(\Omega - \omega_0)]^{1/2},$$

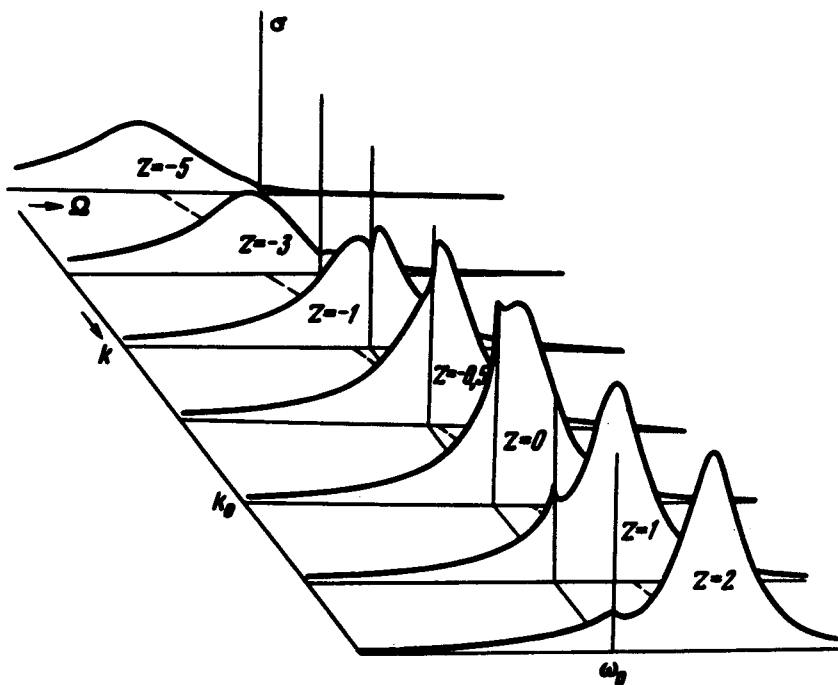
при  $\Omega < \omega_0$ :

$$\Gamma(\Omega) = \Gamma_0 + [\gamma(\omega_0 - \Omega)]^{1/2}, \quad \Delta(\Omega) = \Delta_0. \quad (6)$$

Здесь  $\Gamma_0$  и  $\Delta_0$  соответствуют гладкой части  $\Pi(\Omega)$ ; вблизи порога их можно считать постоянными.  $\Delta_0$  можно включить в затравочный спектр, и поэтому в дальнейшем  $\Delta_0 = 0$ .  $\gamma$  — постоянная ответственная за скорость порогового распада. Подставляя (6) в (5), можно найти форму линии КР, которая из-за зависимости  $\Gamma$  и  $\Delta$  от  $\Omega$  оказывается весьма сложной и сильно зависящей от соотношения между параметрами  $\delta(k) = \Omega(k) - \omega_0$ ,  $\Gamma_0$  и  $\gamma$ . Поэтому при изменении  $\theta$ , когда меняется  $\delta(k)$ , форма линии меняется. Наиболее существенная перестройка происходит при  $\theta = \theta_0$ , т. е.  $k = k_0$ , когда  $\delta(k)$  меняет знак. Это иллюстрируется рисунком, на котором показана форма линии КР при различных расстояниях до порога ( $Z = \delta(k) / \Gamma_0$ ,  $\gamma / \Gamma_0 = 0,8$ ).

Ситуация, близкая к рассмотренной, реализуется в GaP, где частота  $\Omega_0 = 366 \text{ см}^{-1}$  близка к сумме частот акустических, фо-

нонов в точке  $X$  на краю зоны Бриллюэна:  $LA(X) + TA(X) = 249 \text{ см}^{-1} + 107 \text{ см}^{-1} = 356 \text{ см}^{-1} \equiv \omega_0$ . Сравнение  $\omega_0$  с  $\omega_{TA} + \omega_{LA}$  в точках  $K$  и  $L$  на границе зоны позволяет считать, что  $\max(\omega_{TA} + \omega_{LA})$  достигается в точке  $X$ . С другой стороны, температурные измерения ширины линии [4] прямо указывают на наличие распада  $TO \rightarrow LA(X) + TA(X)$ . Принимая для GaP  $\Omega_{LO} = 403 \text{ см}^{-1}$  и  $\epsilon_\infty = 9,09$ , найдем  $k_0 \approx 2\pi \cdot 2500 \text{ см}^{-1}$  и  $\theta_0 = 2^\circ$ .



В экспериментах по КР в GaP действительно были обнаружены аномалии. При рассеянии на  $\theta = \pi/2$  линия КР имеет длинноволновое плечо [5, 6]; оно является, вероятно, сглаженным (из-за недостаточного разрешения) дополнительным пиком, который виден на рисунке при  $k > k_0$  (т. е.  $\theta > \theta_0$ ). При рассеянии на углы  $\theta < 2^\circ$  обнаруживается резкая зависимость "ширины" линии КР от угла [7]. Можно думать, что это есть замаскированное отражение того обстоятельства, что линию сложной формы нельзя описывать просто шириной. Тщательное измерение формы линии КР при разных углах  $\theta$  вблизи  $\theta_0$  позволило бы очень точно определить целый ряд параметров кристалла. Другим материалом, где были обнаружены аналогичные аномалии КР, является ZnSe [8].

Сложная форма линии приводит к неэкспоненциальному закону распада, который может быть измерен методом зондирующего пикосекундного импульса [9]. К сожалению, эксперимент, который был реализован в GaP [9], относился к поляритону с  $k \approx 2\pi \cdot 2770 \text{ см}^{-1}$  и  $\Omega(k) \approx 361 \text{ см}^{-1}$ . Такой поляритон лежит существенно выше порога, где форма линии близка к Лоренцевой, и поэтому неудивительно, что в пределах точности эксперимента распад оказался экспоненциальным. При

возбуждении поляритонов с меньшими  $k$  следует ожидать неэкспоненциального распада, или, по крайней мере, зависимости времени жизни от  $k$  [10].

Институт теоретической физики  
им. Л.Д.Ландау  
Академии наук СССР

Поступила в редакцию  
21 ноября 1975 г.

### Литература

- [1] D.L.Mills, E.Burstein. Rep. Progr. Phys., 37, 817, 1974.
  - [2] И.Б.Левинсон, Э.И.Рашба. УФН, 111, 683, 1973; Y.B.Levinson, E.I.Rashba. Rep. on Progr. in Phys., 36, 1499, 1973.
  - [3] H.S.Benson, D.L.Mills, Phys. Rev., B1, 4835, 1970.
  - [4] S.Ushioda, J.D.McMullen, M.J.Delaney. Phys. Rev., B8, 4634, 1973.
  - [5] A.S.Barker. Jr. Phys. Rev., 165, 917, 1968.
  - [6] Б.Х.Байрамов, Ю.Э.Китаев, В.К.Негодуйко, Э.М.Хашхожев. ФТТ, 16, 1129, 2036, 1974.
  - [7] S.Ushioda, J.D.McMullen. Solid State Comm., 11, 299, 1972.
  - [8] J.H.Nicola, R.C.C.Leite. Phys. Rev., B11, 798, 1975.
  - [9] A.Laubereau, D. von der Linde, W.Kaiser. Optics Comm., 7, 173, 1973.
  - [10] P.G.Harper. Optics Comm., 10, 68, 1974.
-