

# Упругое рассеяние света полупроводниковыми квантовыми точками произвольной формы

© И.Г. Ланг, Л.И. Коровин, С.Т. Павлов\*

Физико-технический институт им. А.Ф. Иоффе Российской академии наук,  
194021 Санкт-Петербург, Россия

\* Физический институт им. П.Н. Лебедева Российской академии наук,  
117924 Москва, Россия

E-mail: korovin@mail.ioffe.ru, pavlov@sci.lebedev.ru

(Поступила в Редакцию 16 ноября 2006 г.)

С помощью квантовой теории возмущений теоретически исследовано рассеяние света без изменения частоты на размерно-квантованных объектах пониженной размерности. Вычислено дифференциальное сечение резонансного рассеяния на любых экситонах в любых квантовых точках (КТ). В случае длин световых волн, намного превышающих размер КТ, поляризация и угловое распределение рассеянного света не зависят от формы, размеров и конфигурации КТ. Величина полного сечения в этом случае не зависит от размеров КТ. Если радиационное затухание экситона превосходит нерадиационное, в резонансе полное сечение рассеяния порядка квадрата длины световой волны. Для любых экситонов в любых КТ вычислены величины радиационных затуханий, обусловленных дальнедействующим обменным взаимодействием электронов и дырок.

PACS: 78.67.Hc, 78.35.+c

## 1. Введение

Измерение упругого рассеяния света размерно-квантованными полупроводниковыми объектами пониженной размерности — квантовыми ямами (КЯ), квантовыми проволоками (КП) и квантовыми точками (КТ) — простой и удобный метод исследования экситонных возбуждений в этих объектах.

Если энергетические уровни экситонов дискретны, то рассеяние резонансно усиливается при совпадении частоты  $\omega_l$  возбуждающего света с энергией экситона  $\omega_0$ . Ширина резонансного пика определяется затуханием  $\Gamma$  экситона. То же относится и к поглощению света объектами пониженной размерности.

В работе [1] впервые была обнаружена роль так называемого радиационного затухания  $\gamma_r$  экситонов в процессах отражения света от КЯ. Было показано, что затухание  $\Gamma$  состоит из двух частей, т.е.  $\Gamma = \gamma_r + \gamma$ , где  $\gamma_r(\gamma)$  — радиационное (нерадиационное) затухание экситона. В [2] эта же концепция была распространена на поглощение света КЯ (см. также обзор [3]). Впервые отражение света от структур с КЯ, КП и КТ было рассмотрено в [4].

Теоретически исследовать рассеяние света полупроводниковыми объектами пониженной размерности можно двумя способами. Первый из них назовем полуклассическим, поскольку он сводится к вычислению классических электрических полей, тогда как описание системы электронов в полупроводниковых объектах — квантовое (достаточно упомянуть, что рождению электронно-дырочных пар (ЭДП) соответствуют недиагональные матричные элементы  $\mathbf{p}_{cv}$  квазиимпульса). Полуклассический способ описан в [5]. Он состоит в вычислении средних по основному состоянию кристалла плотностей тока и заряда, наведенных возбуждающим электриче-

ским полем и решении уравнений Максвелла как внутри, так и вне объекта с последующим использованием граничных условий для электрических и магнитных полей на границах объекта. Рассеяние с изменением частоты — например, комбинационное — обусловлено флуктуациями плотностей тока и заряда. Подчеркнем, что вычисление плотностей тока и заряда производится с учетом нерадиационных затуханий  $\gamma$  экситонов [5], что позволяет в дальнейшем вычислить не только рассеяние, но и поглощение света полупроводниковыми объектами (при  $\gamma = 0$  поглощение света отсутствует). Полуклассический способ при вычислении коэффициентов отражения и поглощения монохроматического света КЯ был использован в [4] и [6–8]. В [9] тот же способ применен к вычислению электрических полей, возникающих при резонансном рассеянии света на экситоне  $\Gamma_6 \times \Gamma_7$  в сферической КТ, состоящей из кубического кристалла класса  $T_d$  (например, GaAs) и огражденной бесконечно высоким прямоугольным потенциальным барьером.

Второй способ исследования рассеяния света КЯ, КП и КТ — квантовый, описанный в настоящей работе. Электрическое поле квантуется и используется квантовая теория возмущений. Нами проверено, что в применении к КЯ оба способа дают одинаковые результаты для безразмерного коэффициента отражения света, если рассматривать взаимодействие света с электронами в низшем порядке, что допустимо при условии  $\gamma_r \ll \gamma$ .

Безусловно, полуклассический способ имеет ряд преимуществ перед квантовым. Во-первых, он позволяет точно учесть взаимодействие света с электронами, т.е. все процессы переизлучения и перепоглощения света. Точное описание достигается, если в выражении для средних плотностей тока и заряда подставить истинные значения электрических полей. Тогда автоматически получаем, что резонансные вклады экситонов в безразмер-

ные коэффициенты отражения и поглощения света в КЯ и сечения рассеяния в случае КП и КТ содержат множители вида  $[(\omega_l - \tilde{\omega}_0)^2 + \Gamma^2/4]^{-1}$ , где  $\tilde{\omega}_0 = \omega_0 + \Delta\omega$  — перенормированная энергия экситона [6,8,9].

Во-вторых, полуклассический способ позволяет в принципе точно вычислить поглощение света объектами пониженной размерности. Для случая КЯ эта задача решена в [6–8], в [9] положено  $\gamma = 0$ , и поглощение света квантовой точкой в результате отсутствует.

В-третьих, полуклассический способ позволяет с легкостью перейти от монохроматического облучения к импульсному и установить связь между формой прошедшего импульса и энергетической структурой КЯ [10–14].

Наконец, в-четвертых, полуклассический способ позволяет учесть разность диэлектрических проницаемостей объектов пониженной размерности и окружающей среды [6,9,12].

Однако квантовый способ имеет одно неоспоримое преимущество — он гораздо проще, особенно в случае КП и КТ, что демонстрируется в настоящей работе.

## 2. Квантовая теория

Вычислим вероятность поглощения кванта возбуждающего света и испускания кванта рассеянного света. Согласно квантовой теории возмущений,

$$W_i = \frac{2\pi}{\hbar} \sum_f |M_{fi}|^2 \delta(E_f - E_i), \quad (1)$$

где  $E_i(E_f)$  — энергия начального (конечного) состояния,

$$M_{fi} = \sum_m \frac{\langle f|V|m\rangle\langle m|V|i\rangle}{E_i - E_m + i\delta\hbar} \quad (2)$$

— составной матричный элемент,  $E_m$  — энергия промежуточного состояния,  $\delta \rightarrow +0$ .

Взаимодействие системы зарядов с электрическим полем запишем в виде

$$V = - \int d^3r \mathbf{d}(\mathbf{r}) \mathbf{E}(\mathbf{r}), \quad (3)$$

где введена величина плотности поляризации

$$\mathbf{d}(\mathbf{r}) = \sum_i \mathbf{r}_i \rho_i(\mathbf{r}), \quad \rho_i(\mathbf{r}) = e\delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_i). \quad (4)$$

Поле  $\mathbf{E}(\mathbf{r})$  запишем в представлении вторичного квантования ([15], стр. 579)

$$\mathbf{E}(\mathbf{r}) = i \left( \frac{2\pi\hbar}{V_0} \right)^{1/2} \frac{1}{v} \sum_{\mathbf{k}, \mu} \omega_k^{1/2} \left( c_{\mu\mathbf{k}} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}} e^{i\mathbf{k}\mathbf{r}} - c_{\mu\mathbf{k}}^+ \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}^* e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}} \right), \quad (5)$$

где  $V_0$  — нормировочный объем;  $\omega_k = ck/v$  — частота;  $\mathbf{k}$  — волновой вектор;  $v = \sqrt{\epsilon}$  — показатель преломления, который считаем одинаковым внутри объекта и

вне его;  $\mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}$  — вектор поляризации;  $\mu$  — индекс поляризации;  $c_{\mu\mathbf{k}}^+$  ( $c_{\mu\mathbf{k}}$ ) — оператор рождения (уничтожения) фотона. В (5) использовано приближение  $u_{\mu\mathbf{k}} = c/v$ , где  $u_{\mu\mathbf{k}}$  — групповая скорость света. Поле (5) нормировано так, что энергия в объеме  $V_0$  равна  $\sum_{\mathbf{k}, \mu} \hbar\omega_k (N_{\mu\mathbf{k}} + 1/2)$ .

Для полупроводниковых объектов в приближении эффективной массы [5]

$$\mathbf{d}(\mathbf{r}) = \mathbf{d}^{nd}(\mathbf{r}) = \sum_{\eta} [\mathbf{d}_{c\nu\eta} F_{\eta}^*(\mathbf{r}) a_{\eta}^+ + \mathbf{d}_{c\nu\eta}^* F_{\eta}(\mathbf{r}) a_{\eta}], \quad (6)$$

где верхний индекс  $nd$  означает недиагональную часть оператора (имеющую отличные от нуля только недиагональные матричные элементы),  $a_{\eta}^+$  ( $a_{\eta}$ ) — оператор рождения (уничтожения) экситона с набором индексов  $\eta$ ,  $F_{\eta}(\mathbf{r})$  — волновая функция экситона („огбающая“ волновой функции) при  $\mathbf{r}_e = \mathbf{r}_h = \mathbf{r}$ ,  $\mathbf{r}_e(\mathbf{r}_h)$  — радиус-вектор электрона (дырки),  $\mathbf{d}_{c\nu\eta} = -ie\mathbf{p}_{c\nu\eta}/(m_0\omega_g)$ ,  $m_0$  — масса свободного электрона,  $\hbar\omega_g$  — ширина запрещенной зоны,  $\mathbf{p}_{c\nu\eta}$  — межзонный матричный элемент квазиимпульса. Подставив (5) и (6) в (3), получаем  $V = V_1 + V_2 + \text{h.c.}$ , где

$$V_1 = - \frac{e}{m_0\omega_g v} \left( \frac{2\pi\hbar}{V_0} \right)^{1/2} \sum_{\eta} \sum_{\mathbf{k}, \mu} a_{\eta}^+ c_{\mu\mathbf{k}} \omega_k^{1/2} (\mathbf{p}_{c\nu\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}) P_{\eta}^*(\mathbf{k}),$$

$$V_2 = \frac{e}{m_0\omega_g v} \left( \frac{2\pi\hbar}{V_0} \right)^{1/2} \sum_{\eta} \sum_{\mathbf{k}, \mu} a_{\eta}^+ c_{\mu\mathbf{k}}^+ \omega_k^{1/2} (\mathbf{p}_{c\nu\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}^*) P_{\eta}^*(-\mathbf{k}), \quad (7)$$

$$P_{\eta}(\mathbf{k}) = \int d^3r e^{-i\mathbf{k}\mathbf{r}} F_{\eta}(\mathbf{r}). \quad (8)$$

Составной матричный элемент (2) разбивается на две части

$$M_{fi} = M_{fi}^1 + M_{fi}^2,$$

где

$$M_{fi}^{1(2)} = \sum_m \frac{\langle f|V_{1(2)}^+|m\rangle\langle m|V_{1(2)}|i\rangle}{E_i - E_m + i\delta\hbar}. \quad (9)$$

В начальном состоянии  $|i\rangle$  предполагается основное состояние полупроводникового объекта и существование  $N_l$  фотонов с волновым вектором  $\mathbf{k}_l$  и поляризацией  $\mathbf{e}_l$ , причем  $N_l \gg 1$ . В конечном состоянии  $|f\rangle$  присутствуют  $N_l - 1$  фотонов возбуждающего света и один фотон рассеянного света с волновым вектором  $\mathbf{k}_s$  и поляризацией  $\mathbf{e}_s$ .

В промежуточном состоянии в случае процесса 1 присутствуют  $N_l - 1$  фотонов возбуждающего света и экситон с набором индексов  $\eta$ , в случае процесса 2 —  $N_l$  фотонов возбуждающего света, один фотон рассеянного света и экситон  $\eta$ .

Для вероятности  $W_l$  получаем результат

$$W_l = \frac{(2\pi)^3}{V_0^2 \hbar^2} \left( \frac{e^2}{m_0^2 \omega_g^2} \right)^2 \frac{N_l \omega_l \omega_s}{v^4} \sum_{\mathbf{k}, \mu} \left| \sum_{\eta} \tilde{A}_{\eta} \right|^2 \delta(\omega_l - \omega_s), \quad (10)$$

где введено обозначение

$$\tilde{A}_\eta = \frac{(\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_l)(\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_s)^* P_\eta^*(\mathbf{k}_l) P_\eta(\mathbf{k}_s)}{\omega_l - \omega_\eta + i\delta} - \frac{(\mathbf{p}_{cv\eta}^* \mathbf{e}_l)(\mathbf{p}_{cv\eta}^* \mathbf{e}_s)^* P_\eta(-\mathbf{k}_l) P_\eta^*(-\mathbf{k}_s)}{\omega_l + \omega_\eta + i\delta}. \quad (11)$$

Суммирование в правой части (10) проводится по волновым векторам  $\mathbf{k}_s$  и поляризациям  $\mu$  рассеянного излучения.

Будем рассматривать резонансное рассеяние, когда энергии  $\hbar\omega_l$  и  $\hbar\omega_\eta$  немного превышают ширину запрещенной зоны. Тогда „нерезонансный“ второй член в правой части (11) следует отбросить, поскольку учет его был бы превышением точности.

Переходя от суммирования по  $\mathbf{k}_s$  к интегрированию по модулю  $k_s$  и используя соотношение  $\omega_s = ck_s/v$ , получим

$$W_l = \left( \frac{e^2}{m_0^2 \omega_g^2} \right)^2 \frac{N_l \omega_l^4}{V_0 \hbar^2 c^3 v} \sum_\mu \int d\omega_s \left| \sum_\eta A_\eta \right|^2, \quad (12)$$

где  $A_\eta$  есть резонансный член в формуле (11). Выражение (12) универсально в том смысле, что применимо к любым полупроводниковым объектам пониженной размерности — КЯ, КП и КТ, в том числе в случае помещения этих объектов в постоянное магнитное поле.

### 3. Рассеяние света на квантовых точках

Рассмотрим рассеяние света на малом трехмерном полупроводниковом объекте, т.е. на КТ. Объект может быть любой формы (например, сферой, кубом или диском) и ограничен любыми потенциальными (параболическими или прямоугольными) барьерами любой высоты. Все особенности структуры КТ окажут влияние только на вид функции  $P_\eta(\mathbf{k})$  для экситона с индексами  $\eta$ . Угловое распределение рассеянного света зависит также от структуры векторов  $\mathbf{p}_{cv\eta}$ , которые, вообще говоря, являются комплексными. Для кубических кристаллов (класса  $T_d$ ) эти векторы различны для экситонов, содержащих тяжелые или легкие дырки или дырки из валентной зоны, отщепленной спин-орбитальным взаимодействием [16,17].

Под экситоном понимаем любое состояние ЭДП в КТ, которому соответствует дискретный уровень энергии.

В случае КТ естественно ввести понятие сечения рассеяния. Согласно (12), поток рассеянной энергии в интервал  $d\omega_s$  телесного угла в единицу времени равен

$$\hbar\omega_l dW_l = \left( \frac{e^2}{m_0^2 \omega_g^2} \right)^2 \frac{N_l \omega_l^5}{V_0 \hbar c^3 v} \sum_\mu \left| \sum_\eta A_\eta \right|^2 d\omega_s. \quad (13)$$

Поток энергии возбуждающего света на единицу площади в единицу времени равен

$$S_l = \frac{N_l \hbar \omega_l}{V_0} \frac{c}{v}. \quad (14)$$

Разделив (13) на (14), получаем дифференциальное сечение рассеяния

$$d\sigma = \left( \frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{\omega_l^4}{c^2 \omega_g^4 m_0^4} \sum_\mu \left| \sum_\eta A_\eta \right|^2 d\omega_s. \quad (15)$$

Выражение (15) описывает угловую зависимость и (без суммы по  $\mu$ ) поляризацию рассеянного излучения. Если частота  $\omega_l$  близка к энергии  $\omega_\eta$  одного из состояний, наблюдается резонансное усиление рассеяния.

Если экситонное состояние вырождено (см. раздел 6), т.е. некоторой совокупности индексов  $\eta$  соответствует одна и та же энергия  $\omega_\eta = \omega_0$  и функция  $P_\eta(\mathbf{k}) = P(\mathbf{k})$  и от индекса  $\eta$  зависят только векторы  $\mathbf{p}_{cv\eta}$ , вклад этого состояния в сечение рассеяния равен

$$\frac{d\sigma_0}{d\omega_s} = \sum_\mu \frac{d\sigma_\mu}{d\omega_s}, \quad (16)$$

$$\frac{d\sigma_\mu}{d\omega_s} = \left( \frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{\omega_l^4}{c^2 \omega_g^4 m_0^4} \left| \Xi_\mu(\mathbf{e}_l, \mathbf{e}_s) \right|^2 \frac{|P(\mathbf{k}_l)|^2 |P(\mathbf{k}_s)|^2}{[(\omega_l - \omega_0)^2 + \delta^2]}, \quad (17)$$

где

$$\Xi_\mu(\mathbf{e}_l, \mathbf{e}_s) = \sum_\eta (\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_l)(\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_s)^*. \quad (18)$$

Обозначим через  $R$  размер квантовой точки. Точка не должна быть обязательно сферической, она может иметь любую форму, тогда  $R$  — наибольший из линейных размеров.

Рассмотрим случай, когда длина световой волны много больше размера  $R$ , т.е.  $kR \ll 1$ . Тогда величина  $P(\mathbf{k}_l) \simeq P(0) = \int d^3r F_\eta(\mathbf{r})$  не зависит от волнового вектора  $\mathbf{k}$ , и резонансный вклад в сечение описывается формулой (17), в которой следует произвести замену  $|P(\mathbf{k}_l)|^2 |P(\mathbf{k}_s)|^2 \simeq |P(0)|^4$ .

Можно сделать следующие выводы. При  $kR \ll 1$  поляризация и угловое распределение рассеянного света определяются только множителем  $|\Xi_\mu(\mathbf{e}_l, \mathbf{e}_s)|^2$ , содержащим векторы  $\mathbf{p}_{cv\eta}$ , т.е. не зависит ни от формы КТ, ни от волновой функции экситона. Величина сечения не зависит от размеров КТ. Разумеется, что от формы и размеров КТ зависит положение уровня  $E_\eta$ .

### 4. Радиационное затухание экситонов

Хорошо известно (см., например, [1–8]), что при условии  $v = v_1$  точный учет взаимодействия электронов с электромагнитным полем, а также учет нераддиационных затуханий  $\gamma_\eta$  экситонов приводят к тому,

что в (11) множитель  $(\omega_l - \omega_\eta + i\delta)^{-1}$  заменяется на  $(\omega_l - \tilde{\omega}_\eta + i(\gamma_{r\eta} + \gamma_\eta)/2)^{-1}$ , где  $\gamma_{r\eta}$  — радиационное затухание,  $\hbar\tilde{\omega}_\eta$  — перенормированная энергия экситона. Вычисление радиационного затухания производится по формуле (1). Матричный элемент  $M_{fi} = \langle f|V|i\rangle$  соответствует прямому переходу из начального состояния, в котором присутствует экситон  $\eta$  и нет фотонов, в конечное состояние, в котором возбуждения в кристалле отсутствуют, но рожден фотон с волновым вектором  $\mathbf{k}$  и поляризацией  $\mu$ . Используя формулы (3)–(6), получаем

$$\gamma_{r\eta} = \frac{4\pi^2}{\hbar} \frac{e^2}{m_0^2 \omega_s^2 v^2 V_0} \sum_{\mathbf{k}, \mu} \omega_k |\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}|^2 |P_\eta(\mathbf{k})|^2 \delta(\omega_\eta - \omega_k). \quad (19)$$

Заменяв суммирование по  $\mathbf{k}$  интегрированием, получаем результат

$$\gamma_{r\eta} = \frac{e^2 \omega_\eta^3 v}{2\pi \hbar m_0^2 \omega_s^2 c^3} \sum_{\mu} \int d\mathbf{o}_{\mathbf{k}_\eta} |\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}_\eta}|^2 |P_\eta(\mathbf{k}_\eta)|^2, \quad (20)$$

где  $\mathbf{k}_\eta$  — вектор, модуль которого равен  $k_\eta = \omega_\eta v/c$ . Формула (20) применима к любым экситонам в КЯ, КП или КТ при произвольных величинах параметра  $k_\eta R$ , где  $R$  ширина КЯ, диаметр КП или КТ. Для КТ при условии  $k_\eta R \ll 1$  получаем

$$\gamma_{r\eta} = \frac{e^2 \omega_\eta^3 v |P_\eta(0)|^2}{2\pi \hbar m_0^2 \omega_s^2 c^3} \sum_{\mu} \int d\mathbf{o}_{\mathbf{k}_\eta} |\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}_\eta}|^2, \quad (21)$$

откуда следует, что радиационное затухание экситона не зависит от размеров КТ.

## 5. Оценка величины сечения рассеяния в резонансе

С учетом поправки к энергии экситона, а также радиационных и нерадационных затуханий с помощью (16) и (17) получаем формулу для сечения рассеяния света любой КТ вблизи резонанса  $\omega_l = \tilde{\omega}_0$ :

$$\sigma_0 = \left( \frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{\omega_l^4}{\omega_s^4 m_0^4 c^2} |P(\mathbf{k}_l)|^2 [(\omega_l - \tilde{\omega}_0)^2 + (\gamma_r + \gamma)^2/4]^{-1} \times \int d\mathbf{o}_s |P(\mathbf{k}_s)|^2 \sum_{\mu} |\Xi(\mathbf{e}_l, \mathbf{e}_s)|^2. \quad (22)$$

Для оценки величины радиационного затухания используем (20). Предположим, что  $\gamma \ll \gamma_r$ . Тогда

$$\sigma_0(\omega_l = \tilde{\omega}_0) = \frac{c^2 x}{\omega_l^2 v^2} = k_l^{-2} x, \quad (23)$$

где  $x \simeq 1$ . Из (23) следует, что в том случае, когда радиационное затухание экситона превышает нерадационное, что может выполняться в совершенных объектах,

сечение рассеяния без изменения частоты в резонансе порядка квадрата длины волны падающего света. Этот результат справедлив как при условии  $k_l R \ll 1$ , так и в случае  $k_l R \geq 1$  для любых КТ, в которых существуют экситонные уровни энергии.

## 6. Пример. Экситоны $\Gamma_6 \times \Gamma_7$ в кубических кристаллах класса $T_d$

В качестве примера рассмотрим экситон, образованный электроном из дважды вырожденной зоны проводимости  $\Gamma_6$  и дыркой из дважды вырожденной валентной зоны  $\Gamma_7$ , отщепленной спин-орбитальным взаимодействием. Такой экситон рассмотрен в работе [9], с результатами которой будем сопоставлять наши результаты.

Согласно обозначениям из [17], волновые функции электронов имеют структуру

$$\Psi_{e1} = iS \uparrow, \quad \Psi_{e1} = iS \downarrow, \quad (24)$$

а волновые функции дырок

$$\Psi_{h1} = \frac{1}{\sqrt{3}} (X - iY) \uparrow - \frac{1}{\sqrt{3}} Z \downarrow, \\ \Psi_{h2} = \frac{1}{\sqrt{3}} (X + iY) \downarrow + \frac{1}{\sqrt{3}} Z \uparrow. \quad (25)$$

Комбинируя функции (24) и (25) попарно, получаем четырежды вырожденное экситонное состояние, для которого векторы  $\mathbf{p}_{cv}$  равны

$$\mathbf{p}_{cv1} = \frac{p_{cv}}{\sqrt{3}} (\mathbf{e}_x - i\mathbf{e}_y), \\ \mathbf{p}_{cv2} = \frac{p_{cv}}{\sqrt{3}} (\mathbf{e}_x + i\mathbf{e}_y), \\ \mathbf{p}_{cv3} = \frac{p_{cv}}{\sqrt{3}} \mathbf{e}_z, \\ \mathbf{p}_{cv4} = -\frac{p_{cv}}{\sqrt{3}} \mathbf{e}_z, \quad (26)$$

где введен скаляр  $p_{cv} = i\langle S|\hat{p}_x|X\rangle$ ;  $\mathbf{e}_x, \mathbf{e}_y, \mathbf{e}_z$  — орты вдоль кристаллографических осей.

Будем рассматривать круговую поляризацию возбуждающего и рассеянного света, т.е. положим

$$\mathbf{e}_l^\pm = \frac{1}{\sqrt{2}} (\mathbf{e}_{xl} \pm i\mathbf{e}_{yl}), \quad \mathbf{e}_s^\pm = \frac{1}{\sqrt{2}} (\mathbf{e}_{xs} \pm i\mathbf{e}_{ys}), \quad (27)$$

где орты  $\mathbf{e}_{xl}$  и  $\mathbf{e}_{yl}$  перпендикулярны оси  $z_l$  вдоль вектора  $\mathbf{k}_l$ , орты  $\mathbf{e}_{xs}$  и  $\mathbf{e}_{ys}$  перпендикулярны оси  $z_s$  вдоль вектора  $\mathbf{k}_s$ .

Направление вектора  $\mathbf{k}_l$  относительно кристаллографических осей считаем произвольным. Оно описывается углами  $\vartheta_l, \varphi_l$ , где  $\vartheta_l$  — угол между выбранной нами кристаллографической осью  $z$  и вектором  $\mathbf{k}_l$ . Аналогично направление вектора  $\mathbf{k}_s$  описывается углами  $\vartheta_s, \varphi_s$ .

Прямое вычисление величины  $\Xi(\mathbf{e}_l, \mathbf{e}_s)$ , определенной в (22), приводит к результатам

$$\begin{aligned} \Xi(\mathbf{e}_l^+, \mathbf{e}_s^+) &= \Xi^*(\mathbf{e}_l^-, \mathbf{e}_s^-) \\ &= \frac{p_{cv}^2}{3} \left\{ (1 + \cos \vartheta_l \cos \vartheta_s) \cos(\varphi_s - \varphi_l) \right. \\ &\quad \left. + \sin \vartheta_l \sin \vartheta_s + i(\cos \vartheta_l - \cos \vartheta_s) \sin(\varphi_s - \varphi_l) \right\}, \end{aligned} \quad (28)$$

$$\begin{aligned} \Xi(\mathbf{e}_l^+, \mathbf{e}_s^-) &= \Xi^*(\mathbf{e}_l^-, \mathbf{e}_s^+) \\ &= \frac{p_{cv}^2}{3} \left\{ (1 - \cos \vartheta_l \cos \vartheta_s) \cos(\varphi_s - \varphi_l) \right. \\ &\quad \left. - \sin \vartheta_l \sin \vartheta_s + i(\cos \vartheta_l - \cos \vartheta_s) \sin(\varphi_s - \varphi_l) \right\}. \end{aligned} \quad (29)$$

Возводя (28) и (29) по модулю в квадрат, получаем

$$|\Xi(\mathbf{e}_l^+, \mathbf{e}_s^+)|^2 = |\Xi(\mathbf{e}_l^-, \mathbf{e}_s^-)|^2 = \frac{p_{cv}^4}{9} (1 + \cos \theta)^2, \quad (30)$$

$$|\Xi(\mathbf{e}_l^+, \mathbf{e}_s^-)|^2 = |\Xi(\mathbf{e}_l^-, \mathbf{e}_s^+)|^2 = \frac{p_{cv}^4}{9} (1 - \cos \theta)^2, \quad (31)$$

где  $\theta$  — угол между векторами  $\mathbf{k}_l$  и  $\mathbf{k}_s$ . Заметим, что при распространении света вдоль кристаллографической оси  $z$ , т.е.  $\mathbf{k}_l$  вдоль оси  $z$ , при поляризации  $\mathbf{e}_l^+$  — возбуждается только экситон с  $\eta = 1$  с  $\mathbf{p}_{cv1} = (p_{cv}/\sqrt{3})(\mathbf{e}_x - i\mathbf{e}_y)$ , а при поляризации  $\mathbf{e}_l^-$  — возбуждается только экситон с  $\eta = 2$  с  $\mathbf{p}_{cv2} = (p_{cv}/\sqrt{3}) \times (\mathbf{e}_x + i\mathbf{e}_y)$ . Однако при произвольном направлении света относительно кристаллографических осей возбуждаются все четыре экситона. Подставляя (30) и (31) в (17), получаем следующие результаты для дифференциальных сечений рассеяния

$$\frac{d\sigma^{++}}{d\omega_s} = \frac{d\sigma^{--}}{d\omega_s} = \Sigma_0 \frac{(1 + \cos \theta)^2}{9}, \quad (32)$$

$$\frac{d\sigma^{+-}}{d\omega_s} = \frac{d\sigma^{-+}}{d\omega_s} = \Sigma_0 \frac{(1 - \cos \theta)^2}{9}, \quad (33)$$

где верхний индекс ++ означает поляризацию падающего (рассеянного) света  $\mathbf{e}_l^+$  ( $\mathbf{e}_s^+$ ) и т.д.,

$$\Sigma_0 = \left( \frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{\omega_l^4 p_{cv}^4}{\omega_g^4 m_0^4 c^2} \frac{|P(\mathbf{k}_l)|^2 |P(\mathbf{k}_s)|^2}{((\omega_l - \omega_0)^2 + \delta^2)}. \quad (34)$$

Суммируя по поляризациям рассеянного света, получаем

$$\frac{d\sigma^+}{d\omega_s} = \frac{d\sigma^-}{d\omega_s} = \frac{2}{9} \Sigma_0 (1 + \cos^2 \theta), \quad (35)$$

где верхний индекс +(-) означает поляризацию возбуждающего света  $\mathbf{e}_l^+$  ( $\mathbf{e}_l^-$ ). Наконец, полное сечение рассеяния  $\sigma^+ = \sigma^-$  получается в результате интегрирования по углам, определяющим направление вектора  $\mathbf{k}_s$ . Множитель  $|P(\mathbf{k}_l)|^2$  может обусловить зависимость сечения рассеяния (дифференциального и полного) от

направления распространения света, например, если КТ представляет собою диск. В частном случае, когда величина  $P(\mathbf{k})$  зависит только от модуля  $k$ , т.е.

$$P(k_l) = P(\mathbf{k}_s) = \mathcal{P}(\mathbf{k}_l R), \quad (36)$$

величина  $\Sigma_0$  не зависит от направления векторов  $\mathbf{k}_l$  и  $\mathbf{k}_s$ . Но и в этом случае, как следует из (34) и (35), рассеяние не является изотропным. При условии (36) интегрирование по углам, определяющим направление вектора  $\mathbf{k}_s$ , легко выполняется, и для полного сечения получаем результат

$$\sigma^+ = \sigma^- = \frac{32\pi}{27} \left( \frac{e^2}{\hbar c} \right)^2 \frac{\omega_l^4 p_{cv}^4}{\omega_g^4 m_0^4 c^2} \frac{|\mathcal{P}(k_l R)|^4}{((\omega_l - \omega_0)^2 + \delta^2)}. \quad (37)$$

Например, используя „огibaющую“ волновой функции (см., например, [9])

$$F(\mathbf{r}) = \frac{1}{2\pi R} \frac{\sin^2(\pi r/R)}{r^2} \theta(R-r), \quad (38)$$

получаем

$$\mathcal{P}(kR) = \frac{2}{kR} \int_0^\pi dx \sin\left(\frac{kRx}{\pi}\right) \frac{\sin^2 x}{x}, \quad \mathcal{P}(0) = 1. \quad (39)$$

При условии  $k_l R \ll 1$  в выражениях (34) и (37) полагаем  $P(\mathbf{k}) \simeq P(0)$  и получаем результаты, применимые в случае малых КТ любой формы, размеров и конфигурации к рассеянию на экситонах в кубических кристаллах класса  $T_d$ , в состав которых (экситонов) входит дырка из отщепленной валентной зоны. В случае тяжелых или легких дырок в составе экситонов получают другие результаты, обусловленные другой структурой векторов  $\mathbf{p}_{cv\eta}$ . При условии  $k_l R \geq 1$  может быть существенно, что мы не учитываем разности диэлектрических проницаемостей внутри и вне КТ.

Вычислим радиационное затухание для экситонов с векторами  $\mathbf{p}_{cv\eta}$  из (26). В выражение (21) входит множитель  $S_{\eta\mu} = |\mathbf{p}_{cv\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}|^2$ . Используя (26), получаем следующие результаты

$$S_{1+} = S_{2-} = \frac{p_{cv}^2}{6} (1 + \cos \vartheta)^2,$$

$$S_{1-} = S_{2+} = \frac{p_{cv}^2}{6} (1 - \cos \vartheta)^2,$$

$$S_{3+} = S_{3-} = S_{4+} = S_{4-} = \frac{p_{cv}^2}{6} \sin^2 \vartheta, \quad (40)$$

где индексы от 1 до 4 соответствуют экситонным состояниям (26), индексы + или - описывают круговые поляризации  $\mathbf{e}_{\mathbf{k}}^\pm = \frac{1}{\sqrt{2}}(\mathbf{e}_{x'} \pm i\mathbf{e}_{y'})$ , если вектор  $\mathbf{k}$  направлен вдоль оси  $z'$ ,  $\vartheta$  — угол между осью  $z$

кристалла и направлением  $\mathbf{k}$ . Суммируя величины  $S_{\eta\mu}$  по поляризациям, получаем

$$S_1 = S_2 = \frac{P_{cv}^2}{3} (1 + \cos^2 \vartheta),$$

$$S_3 = S_4 = \frac{P_{cv}^2}{3} \sin^2 \vartheta, \quad (41)$$

где  $S_\eta = \sum_\mu |\mathbf{p}_{c\nu\eta} \mathbf{e}_{\mu\mathbf{k}}|^2$ . Подставляя (41) в (21), получаем

$$\gamma_{r1} = \gamma_{r2} = \frac{e^2 \omega_\eta^3 P_{cv}^2 \nu}{6\pi \hbar m_0^2 \omega_g^2 c^2} \int d\omega_{\mathbf{k}} (1 + \cos^2 \vartheta) |P(\mathbf{k})|^2,$$

$$\gamma_{r3} = \gamma_{r4} = \gamma_{r1}/2, \quad k = \omega_0 \nu / c. \quad (42)$$

В случае (36), интегрируя по углам, определяющим направление  $\mathbf{k}$ , получаем

$$\gamma_{r1} = \gamma_{r2} = \frac{8}{9} \frac{e^2 \omega_\eta^3 P_{cv}^2 \nu}{\hbar m_0^2 \omega_g^2 c^3} |\mathcal{P}(kR)|^2, \quad (43)$$

$$\gamma_{r3} = \gamma_{r4} = \gamma_{r1}/2. \quad (44)$$

В случае  $kR \ll 1$  для радиационных затуханий экситонов  $\Gamma_6 \times \Gamma_7$  в КТ любой формы, конфигурации и размеров получаем выражения (44), в которых множитель  $|\mathcal{P}(kR)|^2$  заменен на  $|P(0)|^2$ . Результат (43) при  $P(0) = 1$  совпадает с формулой (6) из [9], если в последней положить  $\varepsilon_1 = \varepsilon_2 = \nu^2$ .

## 7. Выводы

С помощью квантовой теории возмущений в низшем порядке по взаимодействию света с электронами вычислено число переходов в единицу времени с поглощением кванта  $l$  падающего света и испусканием кванта  $s$  рассеянного света. Результат применим к любым полупроводниковым объектам пониженной размерности — КЯ, КП или КТ — в условиях размерного квантования (см. (12)). В случае КЯ полученное выражение позволит вычислить безразмерный коэффициент отражения света, в случае КП — сечение рассеяния на единицу длины, в случае КТ — сечение рассеяния размерности  $\text{см}^2$ .

Получена формула (17) для дифференциального сечения резонансного рассеяния на любом экситоне в квантовой точке любой формы, конфигурации и размеров.

При условии  $kR \ll 1$ , где  $k$  — модуль волнового вектора света,  $R$  — размер КТ, поляризация и угловое распределение рассеянного света не зависят ни от формы КТ, ни от „оггибающей“ волновой функции экситона, а только от векторов  $\mathbf{p}_{c\nu\eta}$ , которые представляют собой недиагональные матричные элементы квазиимпульса экситонных состояний, а величина сечения рассеяния не зависит от размеров КТ.

С помощью квантовой теории возмущений получена формула (20) для радиационного затухания экситона с набором индексов  $\eta$ , применимая к любым экситонам в любых КЯ, КП или КТ при произвольных величинах

параметра  $k_\eta R$ , где  $R$  — ширина КЯ, диаметр КП или размер КТ,  $k_\eta = \omega_\eta \nu / c$ ,  $\hbar \omega_\eta$  — энергия экситона,  $\nu$  — коэффициент преломления, который считаем одинаковым внутри объекта и вне его.

Для КТ при условии  $k_\eta R \ll 1$  находим, что радиационное затухание не зависит от размеров квантовой точки (см. (21)).

Оценка величины полного сечения рассеяния в точке резонанса  $\omega_l = \tilde{\omega}_0$  показывает, что при условии  $\gamma \ll \gamma_r$  сечение порядка  $(\lambda_l / 2\pi)^2 x$ , где  $x$  — число.

Разобран пример экситона  $\Gamma_6 \times \Gamma_7$  в кубических кристаллах  $T_d$ . Для этого экситона  $x = 6\pi$ .

## Список литературы

- [1] L.C. Andreani, F. Tassone, F. Bassani. Solid State Commun. **77**, 641 (1991).
- [2] L.C. Andreani, G. Pansarini, A.V. Kavokin, M.R. Vladimirova. Phys. Rev. B **57**, 4670 (1998).
- [3] L.C. Andreani. Confined electrons and photons / Eds E. Burstein, C. Weisbuch. Plenum Press, N. Y. (1995).
- [4] Е.Л. Ивченко, А.В. Кавокин. ФТТ **34**, 1815 (1992).
- [5] И.Г. Ланг, С.Т. Павлов, Л.И. Коровин. ФТТ **46**, 1706 (2004); cond-mat/0311180.
- [6] Л.И. Коровин, И.Г. Ланг, Д.А. Контрерас-Солорио, С.Т. Павлов. ФТТ **43**, 2091 (2001); cond-mat/0104262.
- [7] Л.И. Коровин, И.Г. Ланг, Д.А. Контрерас-Солорио, С.Т. Павлов. ФТТ **44**, 2084 (2002); cond-mat/0001248.
- [8] И.Г. Ланг, Л.И. Коровин, С.Т. Павлов. ФТТ **48**, 1693 (2006); cond-mat/0403519.
- [9] S.V. Goupalov. Phys. Rev. B **68**, 125 311 (2003).
- [10] I.G. Lang, V.I. Belitsky. Phys. Lett. A **245**, 329 (1998).
- [11] D.A. Contreras-Solorio, S.T. Pavlov, L.I. Korovin, I.G. Lang. Phys. Rev. B **62**, 16 815 (2000); cond-mat/0002229.
- [12] Л.И. Коровин, И.Г. Ланг, Д.А. Контрерас-Солорио, С.Т. Павлов. ФТТ **44**, 1681 (2002); cond-mat/0203390.
- [13] И.Г. Ланг, Л.И. Коровин, Д.А. Контрерас-Солорио, С.Т. Павлов. ФТТ **42**, 2230 (2000); cond-mat/0006364.
- [14] И.Г. Ланг, Л.И. Коровин, Д.А. Контрерас-Солорио, С.Т. Павлов. ФТТ **43**, 1117 (2001); cond-mat/0004178.
- [15] Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Электродинамика сплошных сред. Наука, М. (1982).
- [16] J.M. Luttinger, W. Kohn. Phys. Rev. **97**, 869 (1955).
- [17] И.М. Цидильковский. Зонная структура полупроводников. Наука, М. (1978). С. 73.