

контроля температуры серийных деталей с точностью  $\pm 1-3\%$  (в зависимости от режима термообработки и интервала температур) как в условиях образования окислы, так и при повышенной задымленности и влажности атмосферы.

### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- [1] Брамсон М. А. Инфракрасное излучение нагретых тел. М.: Наука, 1964.  
 [2] Лебедева В. В., Новик В. К. Изв. АН СССР. Сер. Metallургия и горное дело, 1964, с. 143. [3] Свет Д. Я. В кн.: Проблемы металлургии. М.: Изд-во АН СССР, 1953, с. 99. [4] Топерверхи Н. И., Шерман М. Я. Теплотехнические измерительные и регулирующие приборы на металлургических заводах. М.: Metallургия, 1951. [5] Фуке М. К. Рассеяние света в газах, жидкостях и растворах. Л., 1977.

Поступила в редакцию  
14.10.80

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1983, Т. 24, № 4

УДК 621.315.592

### НЕЛИНЕЙНАЯ ПОЛЯРИЗУЕМОСТЬ ПРИМЕСНОГО ЦЕНТРА В ПОЛУПРОВОДНИКЕ. II

Ю. П. Дрожжов

(кафедра физики полупроводников)

§ 1. Сильное поле. В случае, когда низкочастотное поле, прикладываемое к образцу, достаточно сильно (критерий будет указан ниже), уже нельзя использовать разложение в ряд по амплитуде  $\epsilon_{\omega_0}$ .

В электромодуляционной спектроскопии измеряется разность

$$\epsilon_{ik}^F(\omega) - \epsilon_{ik}^0(\omega), \quad (1)$$

где  $\epsilon_{ik}^F$  — диэлектрическая проницаемость при наличии (отсутствии) внешнего модулирующего поля.

С помощью метода [1] можно показать, что (1) соответствует изменению потенциальной функции

$$\Delta V = -e^2 \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{2T} \int_{-T}^T dt \int \frac{d^3 p}{(2\pi\hbar)^3} \left\{ \epsilon(t) R_p^{ic} G_c^{(0)}(\epsilon_0) \frac{ie\hbar \epsilon(t) \nabla_p}{i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - \epsilon_p + i\delta} \epsilon(t) R_p^{ic} \right\}. \quad (2)$$

Пусть  $\beta$  — направление сильно модулирующего поля и направление распространения света.

Используя разложение поля в ряд Фурье и определение оператора  $G_c^0$  [1], можно преобразовать (2) к виду:

$$\begin{aligned} \Delta V = & -\frac{e^2}{(2\pi\hbar)^3} \sum_{\omega, \omega_0} \text{Re} \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{2T} \int_{-T}^T dt \cdot e^{i\omega_0 t - i(\omega + \omega_0)t} \times \\ & \times \int d^3 p \int_{-\infty}^t dt' \epsilon_{\omega_0} \epsilon_{\omega} \epsilon_{\omega_0} \times R_{p-\frac{e}{c} \Lambda(t)}^{ic} \left( \nabla_p \frac{R_p^{ic}}{\hbar\omega - \epsilon_p} \right)_{p=p-\frac{e}{c} \Lambda(t)} \times \\ & \times \exp \left\{ -\frac{i}{\hbar} \int_{t'}^t \left[ \epsilon_{p-\frac{e}{c} \Lambda(x)} - \hbar(\omega + \omega_0) \right] dx \right\}, \\ & \epsilon_p \equiv \epsilon_0 + i\delta. \end{aligned} \quad (3)$$

Формула (3) справедлива при  $\hbar\omega_0/\varepsilon_0 \rightarrow 0$  и выполнении условия (6) [2]. Отсюда для  $\chi^{v\alpha\beta}(\omega_1, \omega, \omega_0)$  получим:

$$\chi^{v\alpha\beta}(\omega_1, \omega, \omega_0) = -\frac{e^3}{(2\pi\hbar)^3} \operatorname{Re} \sum_{n=-\infty}^{\infty} 2\pi \int d^3p \frac{L_n^{v*}(p) M_n^{\beta\alpha}(p)}{n\omega_0 - i\delta} \equiv \sum_{n=-\infty}^{\infty} \chi_n \quad (4)$$

где

$$L_n^v(p) = \frac{1}{2\pi} \oint_C R_{p+\frac{\varepsilon}{\omega_0}}^v F_u \exp \left\{ \frac{i}{\hbar\omega_0} \int_0^u \left[ \varepsilon_{p+\frac{\varepsilon F}{\omega_0} v} - \hbar(\omega_1 - n\omega_0) \right] \frac{dv}{\sqrt{1-v^2}} \right\} \frac{du}{\sqrt{1-u^2}}, \quad (5)$$

$$M_n^{\beta\alpha}(p) = \frac{1}{2} \oint_C \left( \nabla_{p+\frac{\varepsilon F}{\omega_0} u}^\beta \frac{R_{p+\frac{\varepsilon F}{\omega_0} u}}{\hbar\omega - \varepsilon_{p+\frac{\varepsilon F}{\omega_0} u}} \right) \times \\ \times \exp \left\{ \frac{i}{\hbar\omega_0} \int_0^u \left[ \varepsilon_{p+\frac{\varepsilon F}{\omega_0} v} - \hbar[\omega + \omega_0(1-n)] \right] \frac{dv}{\sqrt{1-v^2}} \right\} \frac{du}{\sqrt{1-u^2}}. \quad (6)$$

Для перехода от (3) к (4)–(6) произведено разложение в ряд Фурье, аналогичное использованному в работе [3]. Контур  $C$  охватывает отрезок  $(-1, 1)$  в комплексной плоскости переменной  $u$ .

Интегралы (5) и (6) вычисляются стандартными методами. Отметим лишь особенности, присущие нашей задаче. Основной вклад здесь дают седловые точки и границы интегрирования по  $v$  в (5) и (6). Именно эта часть переходит в (1) [2] при уменьшении поля. Седловые точки дают член, исчезающий в пределе слабого поля.

После необходимых вычислений получим, что вклад в  $\chi_n^{v\alpha\beta}$ , зависящий от амплитуды модулирующего поля, имеет вид:

$$\chi_{n \neq 1}^{v\alpha\beta} = \frac{1}{n} \frac{e^3}{2\pi^{3/2}\varepsilon_0^2} \sqrt{\frac{m_1 m_2 m_3}{m_0^3}} \frac{P_0}{\sqrt{m_0}} \frac{\hbar\omega_0}{(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)^{3/2}} f_n^{1/2} \times \\ \times \exp \left[ -\frac{4}{3f_n} - \frac{1}{4f_n} \frac{\hbar^2(\omega + \omega_0 - \omega_1)^2}{(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)^2} \right] \times \\ \times \left\{ \frac{\varepsilon_0 - \hbar\omega_n}{\varepsilon_0 - \hbar\omega} S^{v\alpha\beta} + \frac{3}{2} f_n \frac{(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)^2}{(\varepsilon_0 - \hbar\omega)^2} \Pi^{v\alpha\beta} - \frac{3}{4} \frac{\hbar^2(\omega_0 + \omega - \omega_1)^2}{(\hbar\omega - \varepsilon_0)^2} \times \right. \\ \times \Pi^{v\alpha\beta} + \frac{1}{2} \frac{\hbar(\omega_1 - \omega - \omega_0)}{\varepsilon_0 - \hbar\omega} \frac{\sqrt{\varepsilon_0 - \hbar\omega_n}}{\varepsilon_0 - \hbar\omega} \frac{P_0}{\sqrt{m_0}} Q^{v\alpha\beta} + \\ \left. + \frac{1}{2} \frac{\hbar(\omega_1 - \omega - \omega_0)}{\hbar\omega - \varepsilon_0} \frac{\sqrt{(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)m_0}}{P_0} R^{v\alpha\beta} + \frac{3}{4} \frac{\hbar(\omega_1 - \omega - \omega_0)}{\hbar\omega - \varepsilon_0} \times \right. \\ \times f_n \frac{\sqrt{m_0(\varepsilon_0 - \hbar\omega)}}{P_0} O^{v\alpha\beta} + \frac{3}{4} R^{v\alpha\beta} \frac{\hbar(\omega_1 - \omega - \omega_0)}{\hbar\omega - \varepsilon_0} f_n \times \\ \left. \times \left[ \frac{\sqrt{(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)m_0}}{P_0} - \frac{\hbar^3(\omega_1 - \omega - \omega_0)\sqrt{m_0}}{(\varepsilon_0 - \hbar\omega)^2(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)^{1/2}P_0} \right] \right\}, \\ f_n = \frac{e\hbar E}{\sqrt{2m(\varepsilon_0 - \hbar\omega_n)}}, \quad \hbar\omega < \varepsilon_0, \quad (7)$$

где

$$S^{\nu\alpha\beta} = \text{Im} \frac{P_0^{\nu\alpha}}{P_0} c^{\alpha\beta}; \quad \Pi^{\nu\alpha\beta} = \frac{1}{3} \text{Im} \left[ \frac{P_0^{\nu\alpha}}{P_0} c^{\alpha\beta} + c^{\nu\beta*} \frac{P_0^{\alpha}}{P_0} \right], \quad (8)$$

$$Q^{\nu\alpha\beta} = \text{Im} \frac{P_0^{\nu}}{P_0} \frac{P_0^{\alpha}}{P_0} e^{\beta}; \quad R^{\nu\alpha\beta} = \text{Im} c^{\nu\beta*} c^{\alpha\beta};$$

$$O^{\nu\alpha\beta} = \text{Im} \sum_{\sigma=1,2} c^{\nu\sigma*} c^{\sigma\alpha} e^{\beta},$$

$$\chi_1^{\nu\alpha\beta} = \chi_{n=1}^{\nu\alpha\beta} \sqrt{\pi/2} f_1^{-1/2};$$

$$\varepsilon_0 - \hbar\omega_n \equiv \varepsilon_0 - \hbar\omega + \hbar\omega_0(n-1). \quad (9)$$

Отличие (9) от (7) связано с наличием полюса в седловой точке у интеграла (6), полюсы  $R_p$  не дают заметного вклада ни в  $L_n(p)$ , ни в  $M_n(p)$ . При получении (7) мы пренебрегли там, где это было возможно, различием между  $\omega_1$  и  $\omega + \omega_0$ . Выражение (7) применимо, если

$$f_n \ll 1, \quad (10)$$

условие слабого поля есть  $f_n \ll 1$ . В этом случае применима формула (1) [2].

§ 2. Усреднение по случайному полю примесей. Как было показано ранее, коэффициент нелинейной восприимчивости имеет особенность при определенном значении частоты падающего света. Разумеется, в реальных условиях эта особенность «размывается» за счет того или иного взаимодействия. В рассматриваемых условиях (сильнокомпенсированный материал) основную роль играет, по-видимому, рассеяние на примесном случайном поле.

В условиях эксперимента выполняется неравенство

$$(n_i^* a_B^3)^{2/5} r_0^2 a_B \gg 1. \quad (11)$$

Здесь  $n_i^*$  — эффективная концентрация примеси,  $a_B$  — боровский радиус,  $r_0$  — радиус экранирования [4, 5]. Тогда усреднение по примесному случайному полю может быть выполнено по методике [4, 5]. Поскольку радиус локализации электрона на глубоком примесном центре много меньше, чем длина, характеризующая пространственное изменение случайного поля, то квантовые поправки, обусловленные случайным полем, необходимо учитывать лишь для электрона в зоне проводимости. В этом случае усредненная потенциальная функция  $\langle V \rangle$ , связанная с наличием примеси, имеет вид:

$$\langle V \rangle = -ie^2 \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{1}{2T} \int_{-T}^T dt \int \frac{d^3p}{(2\pi\hbar)^3} \int_0^\infty ds \cdot \varepsilon(t) R_p^{ic} \times$$

$$\times \exp \left\{ is \left[ i\hbar \frac{\partial}{\partial t} - \varepsilon_p + ie\hbar \varepsilon(t) \nabla_p \right] - 5,1 (1+i) s^{5/2} E_0^{5/2} \right\} \varepsilon(t) R_p^{ic} \quad (12)$$

( $\langle V \rangle$  — усредненная плотность энергии поля в среде).

Разлагая (12) в ряд по слабому полю и подставляя  $\varepsilon(t)$  в виде

$$\varepsilon(t) = \varepsilon_\omega e^{i\omega t}, \quad (13)$$

получим для усредненного коэффициента нелинейной поляризуемости

следующее выражение:

$$\langle \chi^{\nu\alpha\beta}(\omega_1, \omega_0) \rangle = ie^3 \hbar \int \frac{d^3 p}{(2\pi \hbar)^3} \int_0^\infty ds \cdot R_p^{ic} e^{-5,1(1+i)(sE_0)^{5/2}} \times \\ \times \int_0^s ds' \exp [is' [\hbar(\omega_0 + \omega_1) - \varepsilon_p]] \nabla_p^\beta e^{i(s-s')[\hbar\omega_1 - \varepsilon_p]} R_p^{\alpha ct}, \quad (14)$$

где  $\varepsilon_p = \varepsilon_0 + \varepsilon_p^c$ ;  $\varepsilon_p^c$  — закон дисперсии в зоне проводимости,  $E_0 = 2,2 (n^* a_B^3)^{2/5} W_B$ ,  $W_B$  — боровская энергия,  $\omega_1$  — частота падающего света,  $\omega_0$  — частота модулирующего поля.

Произведя необходимые выкладки и учитывая, что  $\omega_0 \ll \omega_1$ , можно привести (14) к виду

$$\chi^{\nu\alpha\beta}(\omega) = \text{Im} \frac{e^3}{e_0^2} \sqrt{\frac{m_1 m_2 m_3}{m_0^3}} \frac{P_0}{\sqrt{m_0}} E_0^{-1/2} \times \\ \times \int_0^\infty u^{1/2} du \left[ -S^{\nu\alpha\beta} \frac{\partial}{\partial y} + 6u \Pi^{\nu\alpha\beta} \frac{\partial^2}{\partial y^2} \right] \times \\ \times \int_0^\infty dt \cdot \exp \{ -5,1(1+i)t^{5/2} + it(y-u) \}. \quad (15)$$

Здесь  $y = (\hbar\omega - \varepsilon_0)/E_0$ ,  $S^{\nu\alpha\beta}$  и  $\Pi^{\nu\alpha\beta}$  — введенные ранее тензоры (без взятия мнимой части). Интегралы типа (15) неоднократно вычислялись ранее. В области

$$-4 < y < 0 \quad (16)$$

$$\chi(\omega) \sim \exp \{ (\hbar\omega - \varepsilon_0)/E_0 \}.$$

При  $|y| \gg 1$  получим прежнюю формулу. Таким образом, учет рассеяния на случайном поле приводит к «размытию» резонанса. Ширина этого «размытия» порядка  $E_0$  и для компенсированного GaAs может составлять величину 50—100 мэВ, что вполне согласуется с экспериментальными данными [6]. Кроме того, случайное поле «перепутывает» действительные и мнимые части тензоров  $S^{\nu\alpha\beta}$  и  $\Pi^{\nu\alpha\beta}$ , обеспечивая плавный переход от допороговой к запороговой области. (Естественно, в отсутствие рассеяния  $\chi^{\nu\alpha\beta}$  была неаналитической функцией в точке резонанса, поэтому переход от допороговой к запороговой области осуществлялся скачкообразно.)

Формула (15) справедлива, пока приложенное поле достаточно слабое. В принципе параметр, определяющий справедливость (15), должен быть получен из исследования более общего случая. Однако можно думать, что, как и в отсутствие случайного поля, вклад, описываемый (15), будет основным в произвольных полях. В этом отличие рассматриваемого эффекта от электропоглощения. Действительно, в нашем случае  $\chi(\omega)$  не равно нулю в области  $\hbar\omega < \varepsilon_0$  даже в пределе сколь угодно слабого поля.

Второе ограничение вытекает из необходимости учитывать изменение самого случайного поля при наложении внешнего поля. Этот эффект не играет роли [7], коль скоро

$$\varepsilon_\omega \ll E_i = (n_i^* a_B^3)^{3/5} (W_B/a_B). \quad (17)$$

Для GaAs величина, стоящая в правой части (17), порядка  $10^5$ — $10^6$  В/см, что значительно превосходит используемые в эксперименте [6] поля.

Автор глубоко благодарен проф. В. Л. Бонч-Бруевичу за интерес и обсуждения содержания данной работы, а также В. А. Морозовой за плодотворные дискуссии.

#### СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

- [1] Келдыш Л. В. В кн.: Нелинейная оптика. Новосибирск: Наука, 1968, с. 6—21. [2] Дрожжев Ю. П. Вестн. Моск. ун-та. Сер. Физ. Астрон., 1983, 24, № 3, с. 38. [3] Келдыш Л. В. ЖЭТФ, 1964, 47, с. 1945. [4] Бонч-Бруевич В. Л. В кн.: Статистическая физика и квантовая теория поля. М.: Наука, 1973, с. 337. [5] Бонч-Бруевич В. Л., Звягин И. П., Кайпер Р., Миронов А. Г., Эндерлайн Р., Эссер Б. Электронная теория неупорядоченных полупроводников. М.: Наука, 1981. [6] Морозова В. А., Остробородова В. В., Такля. ФТП, 1980, 14, с. 1785. [7] Esser V. Phys. Stat. Sol. (b), 1973, 58, p. 149.

Поступила в редакцию  
30.06.82

ВЕСТН. МОСК. УН-ТА. СЕР. 3. ФИЗИКА. АСТРОНОМИЯ, 1983, Т. 24, № 4

УДК 517.9:532.5

### О ПРИБЛИЖЕННОМ ОПРЕДЕЛЕНИИ РАССТОЯНИЯ ДО МГНОВЕННОГО ТОЧЕЧНОГО ИСТОЧНИКА В ВЯЗКОЙ СЖИМАЕМОЙ ЖИДКОСТИ

А. К. Шатов

(кафедра математики)

Распространение малых возмущений давления в однородной вязкой сжимаемой жидкости описывается уравнением [1]:

$$\frac{\partial^2 u}{\partial t^2} - \chi \frac{\partial}{\partial t} \Delta u = c^2 \Delta u, \quad (1)$$

где  $u(x, t)$  — динамическое давление ( $x = \{x_1, x_2, x_3\}$ ),  $c$  — адиабатическая скорость звука,  $\chi = [(4/3)\mu + \mu' + \kappa(1/c_v - 1/c_p)]/\rho_0$  (здесь  $\mu$  — сдвиговая вязкость,  $\mu'$  — объемная вязкость,  $\kappa$  — коэффициент теплопроводности,  $\rho_0$  — стационарная плотность,  $c_v$  и  $c_p$  — удельные теплоемкости). Для удобства введем безразмерные переменные, сохранив прежние обозначения  $x_i = x_i/d$  ( $i=1, 2, 3$ ),  $t = ct/d$ ,  $v = \chi/(cd)$ , где  $d$  — некоторая характерная длина.

Поле давлений, возбуждаемое действием мгновенного источника, расположенного в начале координат, описывается функцией  $u(x, t)$  и определяется из уравнения [2]

$$\frac{\partial^2 u}{\partial t^2} - v \frac{\partial}{\partial t} \Delta u - \Delta u = \delta(t) \delta(x) \quad (2)$$

при дополнительном условии:  $u(x, t) \rightarrow 0$ , если  $|x| = \sqrt{x_1^2 + x_2^2 + x_3^2} \rightarrow \infty$ .

Представляя  $u(x, t)$  в виде  $u(x, t) = \frac{1}{2\pi i} \int_{\sigma-i\infty}^{\sigma+i\infty} e^{pt} g(x, p) dp$ ,  $\sigma > 0$ ,

и учитывая, что  $\delta(t) = \frac{1}{2\pi i} \int_{\sigma-i\infty}^{\sigma+i\infty} e^{pt} dp$ , для определения  $g(x, p)$  полу-