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

УДК 535.338.334

ПРИБЛИЖЕНИЕ СРЕДНЕЙ СКОРОСТИ В ТЕОРИИ УШИРЕНИЯ СПЕКТРАЛЬНЫХ ЛИНИЙ В ГАЗАХ

С. Ю. Никитин

(кафедра общей физики и волновых процессов)

1. В работах [1—4] были получены выражения для формы спектра спонтанного комбинационного рассеяния (СКР) и активной спектроскопии (АСКР) в газах. Однако расчет по этим формулам удается провести только в предельных случаях высоких и низких давлений; в промежуточной области форма и ширина спектральных линий не выражаются через табулированные функции. В настоящей работе предлагается приближенный метод оценки ширины линии, позволяющий получить результат в аналитической форме при любом давлении газа.

2. Запишем уравнение для матрицы плотности молекулы газа в виде [5]

$$\frac{\partial \varphi_{ij}}{\partial t} + \upsilon_z \frac{\partial \varphi_{ij}}{\partial z} = \frac{i}{n} [\rho, H]_{ij} + R_{ij}, \qquad (1)$$

где v_z — скорость молекулы в направлении оси z, H — гамильтониан, R_{ij} — релаксационная матрица. Для недиагональных элементов R_{ij} = $-\rho_{ij}/T_2$, где T_2 — время дефазировки колебаний в результате столкновений. Поляризацию вещества вычисляем по формуле

$$\vec{\mathscr{P}}(v_z) = N \operatorname{Tr}(\rho \mathbf{d}) = N \sum_{i,i} \rho_{ii} \mathbf{d}_{ii}, \qquad (2)$$

затем усредняем по скоростям молекул

$$\langle \vec{\mathbf{\mathcal{P}}} \rangle = \int_{-\infty}^{\infty} \vec{\mathbf{\mathcal{P}}} \left(v_z \right) f\left(v_z \right) dv_z \tag{3}$$

и подставляем в уравнение поля

$$\frac{\partial^{2}\mathbf{E}}{\partial z^{2}} - \frac{1}{c^{2}} \frac{\partial^{2} E}{\partial t^{2}} = \frac{4\pi}{c^{3}} \frac{\partial^{2} \langle \partial^{3} \rangle}{\partial t^{2}}.$$
 (4)

(6)⊧

В формулах (2), (3) N — число частиц в единице объема, d — оператор дипольного момента молекулы, '

$$f(v_z) = (\sqrt{2\pi} v_0)^{-1} \exp(-v_z^2/2v_0^2), \ v_0^2 = kT/m$$
(5)

— функция распределения молекул по скоростям, k — постоянная Больцмана, T — абсолютная температура, m — масса молекулы. При $\mathfrak{z}_z=0$ формулы (1)—(4) переходят в обычные соотношения полуклассической теории взаимодействия излучения с веществом [6].

3. Используя формулы (1)—(5) и методику расчета [6], получим. следующие выражения для спектров СКР и АСКР в газах:

 $G_{\text{crep}}(\omega) | \infty \operatorname{Rew}(s), \ G_{\text{acrep}}(\omega) | \infty | w(s) |^2,$

62



лить из графика $G(\mathbf{\omega})$, используя таблицы функw(s) [7]. Спектр ции $G(\omega)$ симметричен [8].

(7)

Рис. 1. Ширина линии СКР (сплошные кривые) и АСКР (пунктир) в водороде в задавления: ВИСИМОСТИ OT - рассеянижняя кривая ние вперед, верхняя — назад. Экспериментальные точки О [11] н • [10] по-лучены методом ВКР-усиления для рассеяния вперед и назад ($\lambda_{\rm H} = 0.69$ мкм) соответственно; 🛆 [3] методом СКР, 🗆 [4] — ме-тодом АСКР с импульсной накачкой, +[12] — мето-дом АСКР с непрерывной накачкой. По горизонтальной осн -- плотность газа в амага ^у

. 4. Возможность получения аналитических выражений (6) и (7) для спектров связана с тем, что в уравнении (1) скорость v_z не зависит от времени. По этой же причине формулы (6) и (7) не описывают эффект сужения линий в результате столкновений (эффект . Дикке — см. рис. 1), который возникает вследствие локализации молекул в области пространства, малой по сравнению с длиной световой волны [9]. Предлагаемый метод описания эффекта Дикке основан на том, что доплеровское уширение линий в газах определяется средней скоростью, с которой молекулы перемещаются на расстояние порядка длины световой волны, а не мгновенной скоростью молекул [1].

 $s = \frac{i - \omega T_2}{\sqrt{2} T_2 k_0 v_0}, \quad w(s) = e^{-s^*} \left[1 + \frac{2i}{\sqrt{\pi}} \int e^{x^*} dx \right],$

5. Введем среднюю скорость

$$v_{\rm cp} = a/k_0 \tau_0$$

и сделаем замену

$$v_0 \rightarrow v_{cp}$$

(8)(9)

63

в формуле (7). Здесь v_0 — среднее время перемещения молекулы на расстояние ak_0^{-1} порядка длины световой волны, $a = \sqrt{8 \ln 2}$ (см. ниже). Поскольку среднеквадратичное смещение молекулы вдоль оси z за время t равно $\langle z^2 \rangle = 2 (v_0 \tau_3)^2 (t/\tau_3 - 1 + e^{-t/\tau_3})$, где τ_2 — эффективное время свободного пробега [1], то есть решение уравнения

$$a^2/2p^2 + 1 = q + e^{-q}$$
, где $p = k_0 v_0 \tau_{a_1} q = \tau_0/\tau_a$. (10)

В пределе низких давлений ($\tau_{o} \rightarrow \infty$) отсюда получаем $v_{cp}(N \rightarrow 0) =$ $=v_0$, в пределе высоких давлений ($\tau_2 \rightarrow 0$) находим $v_{cp}(N \rightarrow \infty) =$ $=2k_0v_0^2\tau_0/a \rightarrow 0$. Допустим, что дефазировкой колебаний при столкновениях можно пренебречь ($T_2 \rightarrow \infty$). Тогда согласно (6), (7) и (9) линия

где

СКР имеет гауссовский контур с шириной $\Delta \omega = k_0 v_{cp} V 8 \ln 2$, откуда в пределе высоких давлений $\Delta \omega (N \to \infty) = 2k_0^2 v_0^2 \tau_3 \sqrt{8 \ln 2}/a$. С другой стороны, как показывает точный расчет [1], $\Delta \omega (N \to \infty) = 2k_0^2 v_0^2 \tau_3$, причем линия имеет лоренцеву форму. Сравнивая две последние формулы, находим $a = \sqrt{8 \ln 2}$. Зависимость q = q(p), вытекающая из уравнения (10), показана на рис. 2.

6. Рассчитаем ширину линии СКР в H₂ в зависимости от давления. Положим $m=3,34\cdot10^{-24}$ г, T=293 К, $k_0=k_{\rm H}-k_c=2\pi v_0$, $v_0=4155$ см⁻¹. Для рассеяния назад при $\lambda_{\rm H}=0,69$ мкм [10] имеем $k_0=k_{\rm H}+k_c=1,56\times$ $\times10^5$ см⁻¹. Время столкновительной дефазировки T_2 для водорода известно из работы [3]: $T_2=(N/N_0)^{-1}\cdot7,1$ нс, где $N_0=2,7\cdot10^{19}$ см⁻³. Время τ_9 находим по формуле $\tau_3=D/v_0^2$ [1], где $D=D_0/(N/N_0)$ — коэффициент диффузии. Для водорода $D_0=1,39$ см² амага/с [11]. Отсюда $\tau_9=$ $=(N/N_0)^{-1}\cdot0,12$ нс. Теоретические кривые, построенные по формулам



Рис. 2. График функции q=q(p), являющейся решением уравнения (10) (6)—(10), и экспериментальные данные [3, 4, 10—12] представлены на рис. 1. Отметим, что в области низких давлений линии СКР и АСКР отличаются по ширине в 1,2 раза и



Рис. 3. Постоянная усиления ВКР в водороде в зависимости от давления: 1 - рассеяние вперед, 2 - рассеяние назад. Экспериментальные токи взяты из работы [10], $\lambda_{\rm H}$ = 0,69 мкм

имеют различную форму. Этот вопрос обсуждался в работе [13] (см. также [6, с. 370]). В пределе высоких давлений обе линии имеют лоренцеву форму и ширину $\Delta \omega = 2/T_2$. На рис. З показаны зависимость постоянной усиления ВКР в водороде от давления, построенная по формулам

$$g = g_{\infty} \cdot J, \quad J = \sqrt{\pi} \gamma \exp(\gamma^2) \left[1 - \Phi(\gamma)\right],$$
$$\gamma = (\sqrt{2} T_2 k_0 v_{cp})^{-1}, \quad \Phi(\gamma) = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_0^{\gamma} e^{-x^2} dx, \quad (11)$$

и экспериментальные данные, взятые из работы [10]. Добавим, что усиление в центре линии сигнала ACKP в зависимости от давления определяется фактором $|J|^2$.

7. Из рис. 1, 3 видно, что теоретические кривые, рассчитанные в приближении средней скорости, и экспериментальные данные по водороду хорошо согласуются между собой. Таким образом, в приближении средней скорости удается описать газ при произвольном давлении, пользуясь простой моделью сильно разреженного газа, скорости молекул которого не зависят от времени.

Автор благодарен Ю. Е. Дьякову за поддержку и полезные обсуждения затронутых здесь вопросов.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

[1] Раутиан С. Г., Собельман И. И. УФН, 1966, 90, с. 209. [2] Gaiatry L. Phys. Rev., 1961, 122, р. 1218. [3] Митгау J. R., Javan A. J. Mol. Spectr., 1972, 42, р. 1. [4] De Martini F., Simoni F., Santamato E. Opt. Comm., 1973, 9, р. 176. [5] Брюер Р. В кн.: Нелинейная спектроскопия. М.: Мир, 1979, с. 119. [6] Ахманов С. А., Коротеев Н. И. Методы нелинейной оптики в спектроскопии рассеяния света. М.: Наука, 1981. [7] Фаддеева В. Н., Терентьев Н. М. Таблицы значений интеграла вероятностей от комплексного аргумента. М.: Гостехиздат, 1954. [8] Справочник по специальным функциям. Под ред. М. Абрамовица и И. Стиган. М.: Наука, 1979, с. 146. [9] Dicke R. H. Phys. Rev., 1953, 89, р. 472. [10] Бломберген Н. УФН, 1969, 97, с. 307. [11] Owyoung A. Opt. Lett., 1978, 2, р. 91. [12] Непеsian М. A. et al. Opt. Comm., 1976, 18, р. 225. [13] Непеsian М. А., Byer R. L. J. Opt. Soc. Am., 1978, 68, р. 648.

Поступила в редакцию 22.07.82

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

УДК 538.221:538.632

К АНИЗОТРОПИИ АНОМАЛЬНОГО ЭФФЕКТА ХОЛЛА В НИКЕЛЬ-ПАЛЛАДИЕВЫХ МОНОКРИСТАЛЛАХ

Р. П. Васильева, Г. М. Мяликгуяыев, С. И. Стадник

(кафедра магнетизма)

Анизотропия аномального эффекта Холла в ферромагнитном никеле наблюдалась экспериментально [1, 2]. При этом измеряемая величина анизотропии значительно превышает ожидаемую в результате понижения симметрии кубической решетки при наложении внешнего магнитного поля. Теоретической интерпретации наблюдаемой величины анизотропии эффекта Холла до сих пор нет.

В данной работе проведено исследование аномального эффекта Холла в монокристаллических Ni- и Ni—Pd-сплавах, с концентрацией C_{Pd} =10, 20, 25, 30, 50, 60 и 70 ат.% при комнатной температуре. Измерения проводились на образцах, вырезанных электроискровым способом из монокристаллических слитков, полученных методов Бриджмена в вакууме. После травления и электрополировки образцы отжигались в вакууме при температуре 900° С в течение 24 ч. При измерениях вектор плотности тока имел постоянное направление вдоль оси типа <110>, а магнитное поле направлялось вдоль осей типа <111>, <112>, <110> н <100>.

Результаты измерений вдоль двух выбранных направлений представлены на рисунке. Как следует из графика, в области концентраций от 0 до 30 ат. % Рd анизотропия проявляется таким образом, что величина эффекта больше, когда магнитное поле направлено вдоль оси типа <111> и заметно меньше, когда поле параллельно оси типа <100>. С ростом содержания в сплаве палладия (до 25 ат. %) наблюдается некоторое увеличение анизотропии эффекта Холла. При дальнейшем росте концентрации степень анизотропии снижается и при 35 ат. % Рd происходит смена знака анизотропии: эффект становится больше при ориентации поля вдоль оси <100> и меньше, когда поле

5 ВМУ, № 3, физика, аспрономия