

УДК 539.143.43

© 1991

ЛИНЕАРИЗОВАННАЯ ДИНАМИКА ЯДЕРНОЙ НАМАГНИЧЕННОСТИ В СВЕРХНИЗКОТЕМПЕРАТУРНОЙ МАГНИТОУПОРЯДОЧЕННОЙ ФАЗЕ

Л. Л. Бушвили, Н. П. Гиоргадзе, Н. Г. Мchedlishvili

При произвольных (допустимых) значениях параметра компенсации исследуются линеаризованные пространственно-неоднородные движения ядерной спин-системы, находящейся в сверхнизкотемпературной магнитоупорядоченной фазе в ферромагнетике, намагниченном в направлении трудной оси. Получены выражения для анизотропного сул-накамуровского взаимодействия и действующего на ядерные спины эффективного переменного магнитного поля. Найден спектр ядерных спиновых волн. Вычислены тензор динамической восприимчивости и поглощаемая при ЯМР мощность. Установлено предельное соответствие полученных результатов с ранее известными.

В работе [1] теоретически было предсказано существование сверхнизкотемпературной магнитоупорядоченной фазы ядерной намагниченности в магнитоупорядоченных материалах. В условиях намагничивания ферромагнетика в направлении трудной оси в связанной электронно-ядерной спиновой системе был исследован ЯМР в новой фазе, получены выражения для частоты ЯМР и (по существу) однородной динамической восприимчивости $\chi^{\alpha\beta}(0, \omega)$. При этом конкретно был рассмотрен случай точной компенсации действующего на ядерные спины статического сверхтонкого поля внешним.

В настоящей работе рассмотрены пространственно-неоднородные движения ядерной намагниченности в ферромагнетике, намагниченном вдоль трудной оси, при произвольных значениях параметра компенсации (ответающих сверхнизкотемпературной магнитоупорядоченной фазе). При этом предварительно проводится усреднение связанной электронно-ядерной спиновой системы по быстрым электронным движениям, в результате чего задача сводится к исследованию динамики ядерной спин-системы с анизотропным сул-накамуровским взаимодействием, подверженной воздействию эффективного переменного магнитного поля.¹ В рамках этой модели найден спектр ядерных спиновых волн, вычислены тензор динамической восприимчивости $\chi^{\alpha\beta}(\mathbf{k}, \omega)$ и поглощаемая при ЯМР мощность.

1. В спин-волновом (по электронным спинам) приближении гамильтониан связанной электронно-ядерной спиновой системы, помещенной в сильное магнитное поле H_0 , превышающее поле анизотропии $H_A = \beta_A S / g\hbar$ ($\beta_A > 0$ — константа анизотропии, S — величина электронного спина, $(-g)$ — гиромагнитное отношение для электронов) и поперечное к его направлению, в системе координат с осью z' , антипараллельной H_0 , имеет вид

¹ Следует заметить, что такой подход был использован в работе [2] при исследовании магнитоупорядоченной фазы ядерной намагниченности в ферромагнетике, намагниченном вдоль легкой оси. В этой работе, в частности, был получен спектр ядерных спиновых волн в новой фазе, по очевидным причинам оказавшийся бесцелевым [1] и, следовательно, исключающим возможность наблюдения ЯМР.

$$\begin{aligned} \mathcal{H} = & \hbar \sum_{\mathbf{k}} \Omega_{\sigma\mathbf{k}} c_{\mathbf{k}}^{\dagger} c_{\mathbf{k}} + \hbar \gamma \delta H \sum_i I_i^z - \hbar \gamma \sum_i \tilde{h}_i^z(t) I_i^z + \\ & + \hbar (S/2)^{1/2} \sum_{\mathbf{k}} \{g(\alpha_{\mathbf{k}} h_{\mathbf{k}}^{-\prime} + \beta_{\mathbf{k}} h_{-\mathbf{k}}^{+\prime}) + A(\alpha_{\mathbf{k}} I_{\mathbf{k}}^{-\prime} + \beta_{\mathbf{k}} I_{-\mathbf{k}}^{+\prime})\} c_{\mathbf{k}} + \\ & + \hbar (S/2)^{1/2} \sum_{\mathbf{k}} \{g(\alpha_{\mathbf{k}} h_{\mathbf{k}}^{+\prime} + \beta_{\mathbf{k}} h_{-\mathbf{k}}^{-\prime}) + A(\alpha_{\mathbf{k}} I_{\mathbf{k}}^{+\prime} + \beta_{\mathbf{k}} I_{-\mathbf{k}}^{-\prime})\} c_{\mathbf{k}}^{\dagger}. \end{aligned} \quad (1)$$

Здесь

$$\Omega_{\sigma\mathbf{k}} = \omega_{\sigma\mathbf{k}} (1 - 2\omega_A/\omega_{\sigma\mathbf{k}})^{1/2}, \quad \omega_{\sigma\mathbf{k}} = gH_0 - (S/\hbar)(J(0) - J(\mathbf{k})),$$

$2\omega_A = gH_A$ — частота анизотропии, $J(\mathbf{k})$ — Фурье-компонента обменного взаимодействия ($J(0) < 0$ в рассматриваемом случае ферромагнетика), $c_{\mathbf{k}}^{\dagger}$ и $c_{\mathbf{k}}$ — операторы рождения и уничтожения магнона соответственно, γ — гиромагнитное отношение для ядер (для определенности предполагаемое положительным), A — константа сверхтонкого взаимодействия, $\delta H = H_0 + (AS/\gamma)$ — суммарное статическое магнитное поле на ядрах (компенсация имеет место при $A < 0$), $\tilde{h}_i^{\alpha}(t)$ — переменное магнитное поле, I_i^{α} — компонента ядерного спина, $p^{\pm} = p^{x'} \pm ip^{y'}$ — циркулярные компоненты вектора,

$$\alpha_{\mathbf{k}} = \omega_A / (2\Omega_{\sigma\mathbf{k}})^{1/2} (\omega_{\sigma\mathbf{k}} - \omega_A - \Omega_{\sigma\mathbf{k}})^{1/2}, \quad \beta_{\mathbf{k}} = (\omega_{\sigma\mathbf{k}} - \omega_A - \Omega_{\sigma\mathbf{k}})^{1/2} / (2\Omega_{\sigma\mathbf{k}})^{1/2}$$

— диагонализующие коэффициенты,²

$$I_{\mathbf{k}}^{\pm\prime} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_i I_i^{\pm} e^{\mp i\mathbf{k}\mathbf{R}_i}, \quad h_{\mathbf{k}}^{\pm\prime} = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_i \tilde{h}_i^{\pm\prime} e^{\mp i\mathbf{k}\mathbf{R}_i},$$

N — число ядерных спинов в образце.

Переход от связанной электронно-ядерной спиновой системы (1) к системе взаимодействующих между собой ядерных спинов может теперь быть осуществлен посредством метода, развитого в работе [3] и являющегося квантовым вариантом метода осреднения Крылова—Боголюбова—Митропольского [4]. После несложных вычислений получим выражение для осредненного гамильтониана ядерной спин-системы (в системе координат, с осью z , параллельной \mathbf{H}_0)³

$$\mathcal{H}_n = -\hbar \gamma \delta H \sum_i I_i^z - (\hbar/2) \sum_{i \neq j} (U_{ij} I_i^x I_j^x + V_{ij} I_i^y I_j^y) - \hbar \gamma \sum_i \tilde{h}_i^z(t) I_i^z. \quad (2)$$

где

$$U_{ij} = \frac{1}{N} \sum_{\mathbf{k}} U_{\mathbf{k}} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{R}_{ij}},$$

$$V_{ij} = \frac{1}{N} \sum_{\mathbf{k}} V_{\mathbf{k}} e^{-i\mathbf{k}\mathbf{R}_{ij}},$$

$$U_{\mathbf{k}} = U_{-\mathbf{k}} = U_{\mathbf{k}}^* = \frac{A^2 S}{\omega_{\sigma\mathbf{k}} (1 - 2\omega_A/\omega_{\sigma\mathbf{k}})},$$

$$V_{\mathbf{k}} = V_{-\mathbf{k}} = V_{\mathbf{k}}^* = \frac{A^2 S}{\omega_{\sigma\mathbf{k}}},$$

$$\mathbf{R}_{ij} = \mathbf{R}_i - \mathbf{R}_j$$

определяют вид анизотропного сул-накамуровского взаимодействия, в то время как компоненты эффективного переменного поля

$$\tilde{h}_i^x = (1 + \eta_x) h_i^x, \quad \tilde{h}_i^y = (1 + \eta_y) h_i^y, \quad \tilde{h}_i^z = h_i^z,$$

$$\eta_x = \frac{gAS}{j\omega_{\sigma Q}} \frac{1}{1 - 2\omega_A/\omega_{\sigma Q}}, \quad \eta_y = \frac{gAS}{j\omega_{\sigma Q}} \quad (3)$$

² Легко показать, что в рассматриваемом случае $H_0 \geq H_A$, $\omega_{\sigma\mathbf{k}} - \omega_A - \Omega_{\sigma\mathbf{k}} \geq 0$.

³ Без ограничения общности предполагается $\delta H \geq 0$.

одежж как прямое воздействие на ядерную спин-систему внешнего переменного поля

$$h_i^z(t) = h^z(Q, \omega) e^{i(QR_i - \omega t)} + \text{к. с.}, \quad (4)$$

так и его косвенное воздействие через систему электронных спинов [5].

Гамильтониан (2) является исходным для описания динамики ядерной спин-системы ферромагнетика, намагниченного вдоль трудной оси. В приближении молекулярного поля [6] он допускает существование при значенных параметра компенсации $\Delta = (\gamma \delta H / U_0 |\langle \mathbf{I} \rangle|) \leq 1$ ($U_0 = \sum_i U_{ij}$, $\langle \dots \rangle$ означает квантостатическое усреднение) и при температурах $T \leq T_c = \hbar U_0 / 4k_B$ (k_B — постоянная Больцмана) однородного равновесного состояния ядерной намагниченности, в котором вектор $\langle \mathbf{I} \rangle$ (а следовательно, и ось квантования ядерного спина ζ), будучи расположен в плоскости XZ , составляет с осью z угол Φ , определяемый выражением

$$\cos \Phi = \Delta = \gamma \delta H / U_0 \langle I^z \rangle, \quad \langle I^z \rangle = |\langle \mathbf{I} \rangle|, \quad (5)$$

так что

$$\langle I^x \rangle = \langle I^z \rangle \sin \Phi, \quad \langle I^y \rangle = 0, \quad \langle I^z \rangle = \langle I^z \rangle \cos \Phi.$$

Впервые это состояние, представляющее собой сверхнизкотемпературную магнитоупорядоченную фазу,⁴ было исследовано в работах [1, 2], где, в частности, была установлена его энергетическая предпочтительность перед обычной коллинеарной фазой в случае ферромагнетика, намагниченного вдоль легкой оси. Можно показать, что это утверждение остается в силе и в рассматриваемом случае ферромагнетика, намагниченного вдоль трудной оси.

2. Рассмотрим теперь ядерные спиновые волны в наклонной фазе. Полагая переменное магнитное поле отсутствующим, переходя в гамильтониане (2) к наклонной системе координат, определенной преобразованием

$$I_i^x = I_i^z \cos \Phi + I_i^y \sin \Phi, \quad I_i^y = I_i^y, \quad I_i^z = -I_i^z \sin \Phi + I_i^z \cos \Phi,$$

и принимая спин-волновое приближение

$$I_i^{\pm} = I_i^z \pm iI_i^y = \sqrt{2I} a_i, \quad I_i^{\mp} = I_i^z - iI_i^y = \sqrt{2I} a_i^+, \quad I_i^z = I - a_i^+ a_i, \\ a_i = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\mathbf{k}} a_{\mathbf{k}} e^{i\mathbf{kR}_i}, \quad a_i^+ = \frac{1}{\sqrt{N}} \sum_{\mathbf{k}} a_{\mathbf{k}}^+ e^{-i\mathbf{kR}_i}$$

в квадратичном по бозевским операторам $a_{\mathbf{k}}^{\pm}$ и $a_{\mathbf{k}}$, после простых вычислений получим

$$\mathcal{H}_n^{(2)} = \hbar I \sum_{\mathbf{k}} \left\{ U_0 - \frac{1}{2} (V_{\mathbf{k}} + U_{\mathbf{k}} \cos^2 \Phi) \right\} a_{\mathbf{k}}^+ a_{\mathbf{k}} + \\ + \frac{\hbar I}{4} \sum_{\mathbf{k}} (V_{\mathbf{k}} - U_{\mathbf{k}} \cos^2 \Phi) (a_{\mathbf{k}} a_{-\mathbf{k}} + a_{\mathbf{k}}^+ a_{-\mathbf{k}}^+). \quad (6)$$

Квадратичная форма (6) хорошо изучена в теории ферромагнетизма [7, 8]. К диагональному виду

$$\mathcal{H}_0 = \hbar \sum_{\mathbf{k}} \Omega_{n\mathbf{k}} b_{\mathbf{k}}^+ b_{\mathbf{k}} \quad (7)$$

($b_{\mathbf{k}}^+$ и $b_{\mathbf{k}}$ — операторы рождения и уничтожения ядерных магнонов соответственно) она приводится преобразованием

$$a_{\mathbf{k}} = \mu_{\mathbf{k}} b_{\mathbf{k}} + \nu_{\mathbf{k}} b_{-\mathbf{k}}^+, \quad a_{-\mathbf{k}}^+ = \mu_{\mathbf{k}} b_{-\mathbf{k}}^+ + \nu_{\mathbf{k}} b_{\mathbf{k}}, \\ \mu_{\mathbf{k}} = A_{\mathbf{k}} / (A_{\mathbf{k}}^2 - B_{\mathbf{k}}^2)^{1/2}, \quad \nu_{\mathbf{k}} = B_{\mathbf{k}} / (A_{\mathbf{k}}^2 - B_{\mathbf{k}}^2)^{1/2},$$

$$A_{\mathbf{k}} = \frac{I}{2} (V_{\mathbf{k}} - U_{\mathbf{k}} \cos^2 \Phi), \quad B_{\mathbf{k}} = \Omega_{n\mathbf{k}} - IU_0 + \frac{I}{2} (V_{\mathbf{k}} + U_{\mathbf{k}} \cos^2 \Phi),$$

⁴ В дальнейшем для краткости мы будем называть эту фазу наклонной.

$$\begin{aligned} \Omega_{nk}^2 &= I^2 (U_0 - V_k) (U_0 - V_k \cos^2 \Phi) = \\ &= \left(1 - \frac{\omega_{s0} - 2\omega_A}{\omega_{sk}}\right) \left\{ \left(\frac{A^2 I S}{\omega_{s0} - 2\omega_A}\right)^2 - \frac{\omega_{s0} - 2\omega_A}{\omega_{sk} - 2\omega_A} (\gamma \delta H)^2 \right\} \end{aligned} \quad (8)$$

представляет собой искомый закон дисперсии ядерных спиновых волн. В отсутствие анизотропии ($\omega_A=0$) из него вытекает результат работы [2].

Заметим прежде всего, что полученный спектр ядерных спиновых волн характеризуется наличием щели

$$\Omega_{n0} = I [U_0 (U_0 - V_0)]^{1/2} |\sin \Phi|, \quad (9)$$

обусловленной анизотропией в плоскости XY . С исчезновением анизотропии щель исчезает, поскольку однородное вращение спиновой системы относительно оси z теперь не требует энергетических затрат [1].

Далее спектр характеризуется верхней границей, определяемой выражением⁵

$$\Omega_{n\infty} = I U_0. \quad (10)$$

Используя связь между H_0 и параметром компенсации, вытекающую из определения последнего, нетрудно представить Ω_{n0} и $\Omega_{n\infty}$ в виде функции Δ

$$\Omega_{n0}(\Delta) = \Omega_{n0}(0) (1 - \Delta^2)^{1/2} \varphi(\Delta), \quad (9a)$$

$$\Omega_{n\infty}(\Delta) = (H_n/H_A)^{1/2} \Omega_{n0}(0) \varphi(\Delta), \quad (10a)$$

где

$$\Omega_{n0}(0) = (\gamma/g) |AI| \frac{(H_n H_A)^{1/2}}{H_n - H_A} \quad (11)$$

— значение щели при точной компенсации ($\Delta=0$, $\Phi = \pm \pi/2$),

$$\varphi(\Delta) = 2 \{1 + [1 + 4(\gamma/g)(I/S)(1 - H_A/H_n)^{-2} \Delta^2]^{1/2}\}^{-1},$$

а $H_n = |AS/\gamma|$. При этом выражение (11) совпадает, естественно, с вычисленной в работе [1] частотой ЯМР,⁶ а выражение (10a) при $H_A \rightarrow 0$ переходит в верхнюю границу спектра ядерных спиновых волн в ферромагнетике, намагниченном вдоль легкой оси [2].

Ширина спектра при заданном значении параметра компенсации определяется разностью выражений (10a) и (9a) и имеет вид

$$\delta \Omega_n(\Delta) = (\sqrt{H_n H_A} - (1 - \Delta^2)^{1/2}) \Omega_{n0}(0) \varphi(\Delta). \quad (12)$$

Легко видеть, что Ω_{n0} является убывающей функцией Δ , вследствие чего максимальное (для данного образца) значение щели достигается в условиях точной компенсации. При $\Delta \rightarrow 1$, т. е. при приближении к границе раздела наклонной и колинеарной фаз со стороны наклонной фазы, щель исчезает. В этой связи заметим нижеследующее.

Нетрудно показать, что в рассматриваемом случае ферромагнетика, намагниченного вдоль трудной оси, спектр ядерных спиновых волн в колинеарной фазе ($\gamma \delta H / I U_0 \geq 1$) дается выражением⁷

$$\Omega_{nk}'^2 = \gamma^2 [\delta H - (I U_k / \gamma)] [\delta H - (I V_k / \gamma)].$$

⁵ Легко видеть, что Ω_{nk} растет с ростом k .

⁶ Для установления совпадения этих результатов следует иметь в виду, что используемые в настоящей работе величины A и I связаны с фигурирующими в работе [1] константой сверхтонкого взаимодействия A' и ядерной намагниченностью μ соотношениями $A = -(\gamma g \hbar / a^3) A'$ и $I = (a^3 / g \hbar) \mu$, где a — линейный размер элементарной ячейки.

⁷ В отсутствие анизотропии это выражение переходит в хорошо известное в литературе [9].

Соответствующая ось цель также исчезает при $(\gamma \delta H / IU_0) \rightarrow 1$, т. е. при приближении к границе раздела со стороны коллинеарной фазы. Мы видим, таким образом, что в окрестности фазового перехода спектр ядерных спиновых волн становится бесщелевым.

Исследуем теперь асимптотическое поведение Ω_{nk} . Ограничиваясь непрерывным описанием спиновых волн $(ak)^2 \ll 1$, при котором $\omega_{sk} = \omega_{s0} + \omega_E (ak)^2$ (ω_E — обменная частота) для малых волновых чисел, таких, что

$$\omega_E (ak)^2 \ll \min \left\{ \omega_{s0} - 2\omega_A, \frac{2\omega_A \omega_{s0}}{\omega_{s0} - 2\omega_A} \right\},$$

из выражения (8) получим

$$\Omega_{nk}(\Delta) \approx \Omega_{n0}(0) \varphi(\Delta) \left[(1 - \Delta^2) + \frac{H_E \varphi(\Delta)}{H_n - H_A} (ak)^2 \left(\Delta^2 + (1 - \Delta^2) \frac{(H_n - H_A)^2}{H_n H_A \varphi^2(\Delta)} \right) \right]^{1/2}, \quad (13)$$

где $H_E = \omega_E / g$ — обменное поле. Отсюда следует, что при точной компенсации ($\Delta = 0$) $\Omega_{nk} \propto \text{const} + k^2$, тогда как у границы раздела фаз ($\Delta \rightarrow 1$) $\Omega_{nk} \propto k$. Мы видим, таким образом, что в рассматриваемом случае асимптотическое поведение Ω_{nk} при малых k существенно отличается от имеющего место в случае ферромагнетика, намагниченного вдоль легкой оси [2].

Для больших k , таких, что $\omega_E (ak)^2 \gg \omega_{s0}$, дисперсия спиновых волн дается выражением

$$\Omega_{nk}(\Delta) \approx \Omega_{n\infty}(\Delta) \left[1 - \frac{1}{2} \frac{H_n - H_A}{H_E (ak)^2} \frac{1 + \Delta^2}{\varphi(\Delta)} \right]. \quad (14)$$

Установим область применимости полученных результатов. Используемый нами метод осреднения справедлив до тех пор, пока частоты электронных движений значительно превосходят ядерные частоты. Поскольку минимальная частота в спектре электронных спиновых волн совпадает с частотой однородной прецессии Ω_{s0} , а максимальная частота в спектре ядерных спиновых волн — с $\Omega_{n\infty}$, можно утверждать, что, до тех пор пока $(\Omega_{n\infty} / \Omega_{s0}) \ll 1$, применение метода осреднения является правомочным. Подставляя сюда явные выражения для $\Omega_{n\infty}$ и Ω_{s0} , приходим к неравенству

$$(1 - H_A / H_n)^{1/2} \gg (\gamma / g)^2 (I / S) \varphi^{3/2}(\Delta), \quad (15)$$

представляющему собой условие применимости принятого в настоящей работе рассмотрения. Заметим еще, что в качестве критерия применимости принятого приближения можно пользоваться простым, хотя и более жестким, условием

$$(1 - H_A / H_n)^{1/2} \gg (\gamma / g)^2 (I / S), \quad (15a)$$

вытекающим из неравенства (15) с учетом $\varphi(\Delta) \leq 1$.

В условиях $(1 - H_A / H_n)^2 \gg (\gamma / g)^2 (I / S)$, совместимых с критерием (15a), $\varphi(\Delta) \approx 1$ и полученные в настоящем разделе результаты принимают более компактный вид. При этом верхняя граница спектра оказывается практически не зависящей от Δ , а ширина спектра сужается с уменьшением параметра компенсации от значения $(H_n / H_A)^{1/2} \Omega_{n0}(0)$ при $\Delta = 1$ до значения $((H_n / H_A)^{1/2} - 1) \Omega_{n0}(0)$ при $\Delta = 0$.

В образцах с достаточно близкими значениями H_A и H_n , такими, что $(\gamma / g)^2 (I / S) \ll (1 - H_A / H_n)^2 \ll 1$, выход к верхней границе спектра достигается уже для волновых чисел $(H_n - H_A) \ll H_E (ak)^2 \ll H_n$, причем дисперсия ядерных спиновых волн в этой области имеет вид

$$\Omega_{nk}(\Delta) \approx \Omega_{n\infty}(\Delta) \left(1 - \frac{1}{2} \frac{H_n - H_A}{H_E (ak)^2} \Delta^2 \right). \quad (16)$$

3. Приступая к вычислению динамической восприимчивости ядерной спин-системы, находящейся в наклонной фазе, перепишем третье слагаемое гамильтониана (2), описывающее взаимодействие ядерных спинов с переменным полем, в терминах операторов b_k и b_k^\dagger . Используя в этих целях приведенные в начале предыдущего раздела соотношения, в линейном по операторам b_k и b_k^\dagger приближении получим⁸

$$v_{nh}(t) = \hbar \sum_k (v_k(t) b_k + v_k^*(t) b_k^\dagger), \quad (17)$$

где

$$v_k(t) = -\gamma \sqrt{\frac{I}{2N}} \sum_i (\mu_k \tilde{h}_i^-(t) + \nu_k \tilde{h}_i^+(t)) e^{ikR_i},$$

$$\tilde{h}_i^\pm(t) = \tilde{h}_i^\pm(t) \pm i\tilde{h}_i^\mp(t).$$

Полный гамильтониан ядерной спин-системы будет, следовательно, состоять из невозмущенной части (7) и возмущения (17).

Следующий шаг заключается в вычислении квантостатических средних операторов b_k и b_k^\dagger по линеаризованной (по возмущению) матрице плотности [8]

$$\rho(t) = e^{-(i/\hbar)\mathcal{H}_0 t} \hat{\rho}(t) e^{(i/\hbar)\mathcal{H}_0 t}, \quad (18)$$

где

$$\hat{\rho}(t) = \rho_0 - \frac{i}{\hbar} \int_{-\infty}^t dt' [\hat{v}_{nh}(t') \rho_0],$$

$$\rho_0 = \frac{e^{-(\mathcal{H}_0/k_B T)}}{\text{Sp } e^{-(\mathcal{H}_0/k_B T)}},$$

причем

$$\hat{v}_{nh}(t) = e^{(i/\hbar)\mathcal{H}_0 t} v_{nh}(t) e^{-(i/\hbar)\mathcal{H}_0 t}.$$

Используя выражения (18), (17) и (4), учитывая, что $\text{Sp } b_k \rho_0 = 0$, $\hat{b}_k(t) = b_k e^{-i\Omega_{nk}t}$, а также дополняя корреляционную функцию $\text{Sp } \rho_0 [b_k(t) b_{k'}^\dagger] = \delta_{kk'}$, $\exp(-i\Omega_{nk}t)$ множителем $e^{-\varepsilon|t|}$ ($\varepsilon > 0$), что равносильно учету диссипативных эффектов в системе, после некоторых вычислений найдем

$$\overline{b_k(t)} = \text{Sp } b_k(t) \rho(t) = (\overline{b_k^\dagger(t)})^* = (\text{Sp } b_k^\dagger \rho(t))^* =$$

$$= \gamma \sqrt{\frac{IN}{2}} \left\{ \frac{\delta_{kQ} e^{-\varepsilon|t|}}{\Omega_{nk} - \omega - i\varepsilon} [(\mu_Q + \nu_Q) \tilde{h}_Q^\xi + i(\mu_Q - \nu_Q) \tilde{h}_Q^\eta] + \right.$$

$$\left. + \frac{\delta_{k, -Q} e^{i\omega t}}{\Omega_{nk} + \omega - i\varepsilon} [(\mu_Q + \nu_Q) \tilde{h}_Q^{\xi*} + i(\mu_Q - \nu_Q) \tilde{h}_Q^{\eta*}] \right\}. \quad (19)$$

Полученный результат позволяет последовательно построить $\overline{a_k(t)}$ и $\overline{a_k^\dagger(t)}$, $\overline{I_i^+(t)}$ и $\overline{I_i^-(t)}$ (т. е. $\overline{I_i^\xi(t)}$ и $\overline{I_i^\eta(t)}$) и, наконец, средние значения компонент ядерного спина в исходной системе координат $\overline{I_x^i(t)}$, $\overline{I_y^i(t)}$ и $\overline{I_z^i(t)}$, а вместе с ними и тензор динамической восприимчивости, устанавливающий связь между Фурье-компонентами динамической части среднего спина и эффективного магнитного поля.

Приведем выражение компонент этого тензора⁹

$$\chi^{xx} = -\chi_1 \cos^2 \Phi, \quad \chi^{xy} = -i\chi_3 \cos \Phi,$$

$$\chi^{xz} = \chi^{zx} = \chi_1 \sin \Phi \cos \Phi, \quad \chi^{yz} = i\chi_3 \cos \Phi,$$

⁸ Не содержащий операторы член опущен.

⁹ Тензор динамической восприимчивости, устанавливающий связь между Фурье-трансформаторами динамической части среднего спина и переменного магнитного поля, следует из выражения (20) тривиальным образом.

$$\chi^{zz} = -\chi_1 \sin^2 \Phi, \quad \chi^{yz} = -i\chi_3 \sin \Phi,$$

$$\chi^{yy} = -\chi_2, \quad \chi^{xy} = i\chi_3 \sin \Phi, \quad (20)$$

$$\chi_1(Q, \omega) = \gamma I \left(1 - \frac{\omega_{s0} - 2\omega_A}{\omega_{sQ}} \right) \left(\frac{A^2 I S}{\omega_{s0} - 2\omega_A} \right) G(Q, \omega),$$

$$\chi_2(Q, \omega) = \gamma I \left(1 - \frac{\omega_{s0} - 2\omega_A}{\omega_{sQ} - 2\omega_A} \cos^2 \Phi \right) \left(\frac{A^2 I S}{\omega_{s0} - 2\omega_A} \right) G(Q, \omega),$$

$$\chi_3(Q, \omega) = \gamma I F(Q, \omega),$$

$$G(Q, \omega) = \frac{(\omega^2 - \Omega_{nQ}^2 - \varepsilon^2) - 2i\varepsilon\omega}{(\omega^2 - \Omega_{nQ}^2 - \varepsilon^2)^2 + 4\varepsilon^2\omega^2},$$

$$F(Q, \omega) = \frac{\omega(\omega^2 - \Omega_{nQ}^2 + \varepsilon^2) - i\varepsilon(\omega^2 + \Omega_{nQ}^2 + \varepsilon^2)}{(\omega^2 - \Omega_{nQ}^2 - \varepsilon^2)^2 + 4\varepsilon^2\omega^2}.$$

В однородном случае ($Q=0$) и в условиях точной компенсации ($\Delta=0$, т. е. $\Phi = \pm \pi/2$) отсюда для отличных от нуля компонент тензора динамической восприимчивости, связывающего Фурье-компоненты среднего спина и переменного магнитного поля h^α , с учетом $\eta_y(Q=0) = -1$ следует¹⁰

$$\chi'^{zz} = -\gamma I \Omega_{n0}(0) \left(\frac{2\omega_A}{\omega_{s0}} \right)^{1/2} \frac{1}{(\omega^2 - \Omega_{n0}^2(0) - \varepsilon^2) + 2i\varepsilon\omega},$$

$$\chi'^{yz} = \mp \gamma I \frac{i\omega - \varepsilon}{(\omega^2 - \Omega_{n0}^2(0) - \varepsilon^2) + 2i\varepsilon\omega}. \quad (21)$$

Нетрудно видеть, что эти выражения совпадают с полученными в работе [1].

4. В заключение вычислим мощность, поглощаемую ядерной спиновой системой, подверженной воздействию однородного переменного магнитного поля

$$\mathbf{h}(t) = n h_0 \cos(\omega t - \delta), \quad (22)$$

линейно-поляризованного в направлении единичного вектора \mathbf{n} , лежащего в плоскости XZ и составляющего с осью z угол Θ . Такой выбор поля не ограничивает общности, поскольку, как было отмечено выше, y -составляющая однородного переменного поля не приводит к поглощению энергии. Эффективное магнитное поле, отвечающее внешнему (22), имеет, очевидно, вид

$$\tilde{h}^\alpha(t) = (1 + \eta_\alpha^0) h_\omega^\alpha e^{-i\omega t} + \text{к. с.} \quad (\alpha = x, z), \quad (23)$$

где¹¹

$$h_\omega^x = (h_0/2) \sin \Theta e^{i\delta}, \quad h_\omega^z = (h_0/2) \cos \Theta e^{i\delta}, \quad \eta_x^0 = \eta_x(Q=0),$$

тогда как

$$\overline{I^\alpha(t)} = \chi^{\alpha\beta}(0, \omega) (1 + \eta_\beta^0) h_\omega^\beta e^{-i\omega t} + \text{к. с.} \quad (\alpha, \beta = x, z). \quad (24)$$

Далее мы будем исходить из хорошо известного выражения для скорости изменения энергии системы, гамильтониан которой явно зависит от времени через некий параметр λ [10]

$$\frac{dE}{dt} = \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial \lambda} \frac{d\lambda}{dt}$$

¹⁰ Этот результат равнозначен сделанному в работе [1] заключению об отсутствии сигнала ЯМР при воздействии (в условиях точной компенсации) переменного поля, поляризованного вдоль оси y .

¹¹ Согласно выражению (3), $\eta_x \equiv 0$.

которое применительно к рассматриваемому случаю сводится к выражению

$$\frac{dE}{dt} = -\hbar\gamma N \overline{I^{\alpha}}(t) \frac{d\hbar^{\alpha}(t)}{dt}. \quad (25)$$

Подставляя сюда соотношения (23) и (24), проводя усреднение по времени, а также используя выражение для тензора динамической восприимчивости (20), взятое при $Q=0$, для поглощаемой ядерной спин-системой мощности получим

$$W = \gamma\omega_n m_0 V (\hbar_0/2)^2 (\gamma/g) (I/S) (H_n/H_0) \left(\frac{H_0}{H_A} - 1\right)^{-1} \times \\ \times [(1 + \eta_x^0) \cos \Phi \sin \theta - \sin \Phi \cos \theta]^2 \frac{4\varepsilon\omega^2}{(\omega^2 - \Omega_{n0}^2 - \varepsilon^2)^2 + 4\varepsilon^2\omega^2}, \quad (26)$$

где $\omega_n = \gamma H_n$, $m_0 = \hbar\gamma I/v$ — намагниченность ядер при абсолютном нуле, $v = V/N$ — объем элементарной ячейки, V — объем образца.

В предположении $\Omega_{n0}(0) \gg \varepsilon$ отсюда заключаем, что при достаточно больших углах Φ (когда $\Omega_{n0}(\Delta) \gg \varepsilon$) поглощение носит резонансный характер. При этом в окрестности резонанса ($\omega \approx \pm \Omega_{n0} + \delta\omega$) поглощаемая мощность дается выражением

$$W = \gamma\omega_n m_0 V (\hbar_0/2)^2 (\gamma/g) (I/S) (H_n/H_0) \left(\frac{H_0}{H_A} - 1\right)^{-1} \times \\ \times [(1 + \eta_x^0) \cos \Phi \sin \theta - \sin \Phi \cos \theta]^2 \frac{\varepsilon}{(\delta\omega)^2 + \varepsilon^2}. \quad (27)$$

При малых углах Φ , для которых $\Omega_{n0}(\Delta) \leq \varepsilon$, поглощение становится нерезонансным, причем $W(\omega \rightarrow 0) \rightarrow 0$.

Исследуем теперь зависимость поглощения от ориентации переменного поля. Прежде всего заметим, что при $\Theta = \Phi$

$$W = \gamma\omega_n m_0 V (n_0/2)^2 (\gamma/g) (I/S) (H_n/H_0) \left(\frac{H_0}{H_A} - 1\right)^{-1} \left(\frac{\eta_x^0}{2}\right)^2 \sin^2 2\Phi \frac{\varepsilon}{(\delta\omega)^2 + \varepsilon^2},$$

т. е. имеет место ЯМР в параллельном оси квантовая ядерного спина переменном поле. Поглощаемая мощность пропорциональна $(\eta_x^0)^2$, откуда следует, что наличие поглощения полностью обусловлено косвенным воздействием внешнего переменного поля на ядерную спин-систему через систему электронных спинов. Поглощение исчезает при $\Theta = \arctg(\tg \Phi)/(1 + \eta_x^0)$, т. е. когда внешнее переменное поле составляет с осью квантования некий угол, величина которого зависит от параметра η_x^0 . Максимальное поглощение имеет место при $\Theta = -\arctg[(1 + \eta_x^0) \ctg \Phi]$ и определяется выражением

$$W = \gamma\omega_n m_0 V (\hbar_0/2)^2 (\gamma/g) (I/S) (H_n/H_0) \left(\frac{H_0}{H_A} - 1\right)^{-1} \times \\ \times [1 + \eta_x^0 (2 + \eta_x^0) \cos^2 \Phi] \frac{\varepsilon}{(\delta\omega)^2 + \varepsilon^2}. \quad (28)$$

Мы видим, таким образом, что из-за наличия косвенной связи максимум поглощения приходится на отличный от $\pi/2$ угол между осью квантования ядерного спина и направлением поляризации переменного поля.

Список литературы

- [1] Цифринович В. И., Игнатченко В. А. // ЖЭТФ. 1986. Т. 91. № 9. С. 944—947.
- [2] Сафонов В. Л. // ЖЭТФ. 1988. Т. 94. № 11. С. 263—270.
- [3] Буишвили Л. Л., Менабде М. Г. // ЖЭТФ. 1979. Т. 77. № 6. С. 2435—2441.
- [4] Митропольский Ю. А. Метод усреднения в нелинейной механике. Киев, 1971.
- [5] Portis A. M., Gossard A. C. // J. Appl. Phys. 1960. V. 31. № 5. P. 205S—213S.
- [6] Абрагам А., Гольдман М. Ядерный магнетизм: порядок и беспорядок. Т. 2. М., 1984. С. 360.

- [7] Тябликов С. В. Методы квантовой теории магнетизма. М., 1975. С. 527.
[8] Ахиезер А. И., Барьяхтар В. Г., Пелетминский С. В. Спиновые волны. М., 1967. С. 368.
[9] Туров Е. А., Петров М. П. Ядерный магнитный резонанс в ферро- и антиферромагнетиках. М., 1969. С. 260.
[10] Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. Статическая физика. М., 1964. С. 567.

Институт физики АН ГССР
Тбилисский
государственный университет

Поступило в Редакцию
6 февраля 1991 г.

