

05.2

© 1991

СТАТИСТИЧЕСКОЕ ОПИСАНИЕ ДИНАМИКИ
НАМАГНИЧЕННОСТИ ФЕРРОМАГНЕТИКОВ

В.Г. Б а р ь я х т а р, С.И. Д е н и с о в

В данной работе в рамках классической модели Гейзенберга с локализованными в узлах \vec{S} кубической решетки единичными магнитными моментами \vec{m}_S , взаимодействующими с равновесным термостатом, проведено статистическое описание магнитной подсистемы ферромагнетиков (ФМ) в состояниях, близких к равновесному.

В рассматриваемом подходе исходными являются „микроскопические“ уравнения Ландау–Лифшица

$$\frac{\partial \vec{m}_S}{\partial \tau} = -\vec{m}_S \times (\vec{h}_S + \vec{n}_S) - \lambda \vec{m}_S \times \vec{m}_S \times (\vec{h}_S + \vec{n}_S), \quad (1)$$

в которых пренебрежено релаксационным слагаемым обменной природы [1]. Здесь $\tau = \gamma M_o t$ – безразмерное время, γ – гиromагнитное отношение, M_o – намагниченность ФМ при температуре $T = 0$, $\vec{h}_S = -\partial W / \partial \vec{m}_S$, W – энергия ФМ в единицах $\alpha^3 M_o^2$ (α – период решетки), включающая обменную энергию W_{ex} , энергию анизотропии $W_a = \sum_S \omega_a(\vec{m}_S)$ и энергию $W_H = -\sum_S \vec{m}_S \cdot \vec{h}_o$ во внешнем поле $\vec{h}_o = \vec{H}_o / M_o$, $\lambda (\lambda \ll 1)$ и $\vec{n}_S = \vec{h}_S / \hbar$ – соответственно параметр затухания и тепловое магнитное поле, учитывающие влияние термостата. В случае, когда характерная частота теплового поля kT/\hbar (k – постоянная Больцмана, \hbar – постоянная Планка) превышает характерные частоты макроскопической эволюции магнитной подсистемы ФМ, термостат можно рассматривать как источник гауссовского δ -коррелированного шума

$$\langle \vec{n}_S(\tau) \rangle = 0, \quad \langle n_{Si}(\tau) n_{i'j'}(\tau') \rangle = 2 d_o \delta_{Si} \delta_{ij} \delta(\tau - \tau')$$

(угловые скобки обозначают усреднение по реализациям случайных полей $\vec{n}_S(\tau)$) с интенсивностью $d = \lambda kT / (1 + \lambda^2) \alpha^3 M_o^2$.

Интерпретируя стохастические уравнения (1) по Стратоновичу и используя приближение среднего поля, в соответствии с которым $W_{ex} = -\sum_S \vec{m}_S \langle \vec{h}_{S ex} \rangle$ ($\langle \vec{h}_{S ex} \rangle = (\alpha/\alpha^2) \sum_S \langle \vec{m}_S \rangle$ – обменное поле, α – обменная постоянная, S, S' – ближайшие к S узлы решетки), запишем уравнение для функции распределения $\rho = \rho(\gamma, \psi, \tau)$ полярного θ_S и азимутального φ_S углов вектора \vec{m}_S . Принимая во внимание, что $\rho = \langle \delta(\gamma - \theta_S) \delta(\psi - \varphi_S) \rangle$, известными методами [2] получаем уравнение Фоккера–Планка

$$\frac{\partial P}{\partial \tau} = \frac{\partial}{\partial \gamma} \left[\frac{P}{\sin \gamma} \left(\frac{\partial \omega}{\partial \psi} + \lambda \sin \gamma \frac{\partial \omega}{\partial \gamma} - d \cos \gamma \right) + d \frac{\partial P}{\partial \gamma} \right] + \\ + \frac{\partial}{\partial \psi} \left[\frac{P}{\sin^2 \gamma} \left(\lambda \frac{\partial \omega}{\partial \psi} - \sin \gamma \frac{\partial \omega}{\partial \gamma} \right) + \frac{d}{\sin^2 \gamma} \frac{\partial P}{\partial \psi} \right], \quad (2)$$

где $\omega = -\vec{m}_S \cdot \langle \vec{h}_{S\text{ex}} \rangle + \omega_\alpha(\vec{m}_S) - \vec{m}_S \cdot \vec{h}_0$ – плотность энергии ФМ. в приближении среднего поля, $d = d_0(1 + \lambda^2)$. Если характерный временной масштаб τ изменения $\langle \vec{m}_S \rangle$ удовлетворяет условию $\xi = \tau_{II}/\tau_0 \ll 1$ ($\tau_0 = 1/d$ – время продольной релаксации намагниченности [3]), то функция распределения близка к равновесной и может быть найдена по теории возмущений. Полагая, что $\xi = (\lambda/d) \max |\omega_i| \ll 1$ ($\omega_1 = \omega - \omega_0$, $\omega_0 = -(6d/\alpha^2)\vec{m}_S \cdot \langle \vec{m}_S \rangle$ – плотность энергий однородного обменного взаимодействия) и ограничиваясь вычислением Р с точностью до слагаемых, пропорциональных $\epsilon \xi \lambda$, в системе координат $x'y'z'$, ось z' которой направлена вдоль $\langle \vec{m}_S \rangle$, а ось y' лежит в плоскости xy , получаем

$$P = P_0 \left\{ 1 + C - \frac{\lambda}{d} \omega_1(\eta', \psi') + \frac{\lambda}{d} \sin \gamma' \left[1 + \lambda \left(\cos \gamma' + \frac{2}{B} \right) \frac{\partial}{\partial \psi'} \right] \times \right. \\ \times \left. \left(\dot{\varphi}_S \sin \theta_S \cos \psi' - \dot{\theta}_S \sin \psi' \right) \right\} + \frac{\partial P_0}{\partial \bar{m}} \delta \bar{m}_S^+ \quad (3)$$

Здесь С – параметр, определяемый из условия нормировки Р, θ_S и φ_S – полярный и азимутальный углы вектора $\langle \vec{m}_S \rangle$ в системе координат xyz , $P_0 = (B/4\pi \sigma h B) \sin \gamma' \exp(B \cos \gamma')$ – равновесная функция распределения с учетом лишь однородного обменного взаимодействия, $B = \bar{m}r$, \bar{m} удовлетворяет уравнению $\bar{m} = c \ln(\bar{m}r) - 1/\bar{m}r$, $r = \delta \alpha \lambda / \alpha^2 d$ ($3 \leq r \leq \infty$), $\delta \bar{m}_S^+ = |\langle \vec{m}_S \rangle| - m$ ($\delta \bar{m}_S^+ \sim \epsilon \ll \bar{m}$).

Согласно (3), уравнения для θ_S и φ_S

$$\int_0^{2\pi} \int_0^\pi \left(\begin{matrix} \cos \psi' \\ \sin \psi' \end{matrix} \right) \sin \gamma' P d\psi' d\gamma' = 0 \quad (4)$$

в рассматриваемом приближении от $\delta \bar{m}_S^+$ не зависят и, как показывают вычисления, проведенные для двухосного ФМ с $\omega_\alpha(\vec{m}_S) = (1/2)(\chi m_{Sx}^2 - \beta m_{Sz}^2)$ (χ и β – константы анизотропии), в континуальном пределе эквивалентны макроскопическому уравнению Ландау–Лифшица

$$\partial \vec{M} / \partial t = -\gamma \vec{M} \times \vec{H} + (\lambda^*/M) \vec{M} \times \partial \vec{M} / \partial t, \quad (5)$$

где $\vec{M} = \vec{M}(r, t)$, $M = |\vec{M}| = M_0 \bar{m}$, $\lambda^* = \lambda(1 - 1/r)/\bar{m}$, $\vec{H} = \alpha \partial^2 \vec{M} / \partial r^2 - ((1 - 3/r)/\bar{m}^2) \times \partial \omega_\alpha(\vec{M}) / \partial \vec{M} + \vec{H}_0$ – эффективное поле. На основании полученных результатов можно рассчитать температурную зависимость любого параметра, характеризующего свойства ФМ или доменных границ (ДГ). В частности, подвижность 180-градусной ДГ в поле \vec{H}_0 =

$=H_0\vec{e}_z$ равна $\mu = \gamma\Delta^*/\lambda^*$ ($\Delta^* = \Delta\bar{m}/\sqrt{1-3/r}$, $\Delta = \sqrt{\alpha/\beta}$) и в соответствии с экспериментальными результатами [4] при $r \gg 1$ растет с повышением Т по линейному закону
 $\mu = (\gamma\Delta/\lambda)(1 + kT/12\alpha M_0^2)$.

Поправку $\delta M_S^* = M_0\delta\bar{m}_S^*$ к намагниченности M , обусловленную взаимодействиями, включенными в ω , можно определить из уравнения

$$\delta M_S^* = M_0 \int_0^{2\pi} \int_0^\pi \cos\varphi' (P - P_0) d\psi' d\eta', \quad (6)$$

если известно решение системы уравнений (4). Так, в случае покоящейся ($H_0 = 0$) 180-градусной ДГ из (3) и (6) в континуальном пределе ($\delta M_S^* \rightarrow \delta M(y)$) получаем

$$\delta M(y) = \left(\frac{\alpha}{\Delta}\right)^2 \frac{M_0}{\delta\bar{m}r} \left[1 + \left(r - \frac{9}{2} + \frac{1-3/r}{1-3/r-\bar{m}^2}\right) \frac{1}{ch^2(y/\Delta^*)} \right].$$

Отсюда следует, что намагниченность $M + \delta M(y)$ в окрестности ДГ меньше, чем в области однородного распределения.

Авторы выражают благодарность Ю.И. Горобцу за обсуждение результатов работы.

Список литературы

- [1] Барьхтар В.Г. // ЖТФ. 1984. Т. 87. № 4.
С. 1501-1508.
- [2] Кляцкин В.И. Стохастические уравнения и волны в случайно-неоднородных средах. М.: Наука, 1980. 336 с.
- [3] Ахиезер А.И., Барьхтар В.Г., Пелетминский С.В. Спиновые волны. М.: Наука, 1967. 368 с.
- [4] Рандошкин В.В., Червоненкис А.Я. Прикладная магнитооптика. М.: Энергоатомиздат, 1990. 320 с.

Донецкий государственный
университет

Поступило в Редакцию
6 июня 1991 г.