

05

Фазовые состояния 2D негейзенберговского ферромагнетика

© Ю.А. Фридман, Д.А. Матюнин

Таврический национальный университет им. В.И. Вернадского,
Симферополь, Украина
E-mail: frid@tnu.crimea.ua

Поступило в Редакцию 8 февраля 2007 г.

Изучено влияние биквадратичного обменного взаимодействия и внешнего магнитного поля на фазовые состояния 2D магнетиков с учетом магнитоупругого и магнитодипольного взаимодействий.

PACS: 75.10.-b, 75.30.Gw, 72.55.+s

1. Хорошо известно, что в 2D изотропных гейзенберговских магнетиках дальний магнитный порядок отсутствует. Учет малых (по сравнению с обменным взаимодействием) релятивистских взаимодействий приводит к формированию дальнего магнитного порядка [1]. Так, учет магнитоупругого (МУ) взаимодействия приводит к гибридизации упругих и магнитных возбуждений и возникновению связанной МУ волны. При этом в спектре квазимагнонов появляется МУ щель, которая приводит к сходимости интеграла флуктуаций на нижнем пределе, т.е. к стабилизации дальнего магнитного порядка [1–3]. К этому же эффекту приводит и влияние магнитодипольного (МД) взаимодействия [4], учет которого изменяет характер зависимости спектра магнонов от волнового вектора с квадратичного на корневой, что также приводит к сходимости интеграла флуктуаций. Кроме того, МД взаимодействие играет существенную роль в формировании пространственно-неоднородного состояния в магнитоупорядоченных системах [12]. Однако в ходе экспериментальных исследований в ряде кристаллических твердых тел, таких как $TmAu_2$, $GdMg$, EuS , UPd_3 , UCu_2Sn и других, были обнаружены магнитные структуры, принципиально невозможные в модели Гейзенберга [5]. Для адекватного описания подобных систем, было предложено учитывать в обменном гамильтониане этих магнетиков обменное взаимодействие второго порядка по спиновым операторам —

биквадратичное обменное взаимодействие [5]. Учет этого взаимодействия приводит к реализации квантового квадрупольного порядка, характеризуемого тем, что в основном состоянии все средние проекции спинов равны нулю, а кооперативное упорядочение происходит не по магнитному моменту, а по квадрупольному [6]. В литературе такие магнетики получили название негейзенберговские [5]. Естественно, возникает вопрос о влиянии МУ и МД взаимодействий, а также внешнего магнитного поля на фазовые состояния негейзенберговского магнетика в 2D негейзенберговских магнетиках. Целью данной работы является такое исследование.

2. Гамильтониан 2D негейзенберговского ферромагнетика можно записать в виде

$$\begin{aligned} \mathcal{H} = & -\frac{1}{2} \sum_{n,n'} J(n-n') \mathbf{S}_n \mathbf{S}_{n'} - \frac{1}{2} \sum_{n,n'} K(n-n') (\mathbf{S}_n \mathbf{S}_{n'})^2 \\ & - \frac{1}{2} \sum_{n,n'} V_{nn'}^{ij} (S_{n'}^i S_{n'}^j) - H \sum_n S_n^z + \lambda \sum_n u_{ij} S_n^i S_n^j \\ & + \frac{E}{2(1-\sigma^2)} \int [u_{xx}^2 + u_{yy}^2 + 2\sigma u_{xx} u_{yy} + (1-\sigma) u_{xy}^2] dr, \quad (1) \end{aligned}$$

где $J(n-n')$, $K(n-n') > 0$ — константы гейзенберговского и биквадратичного взаимодействий соответственно; S_n^i — i -я компонента спинового оператора в узле n ; u_{ij} — компоненты тензора деформаций; λ — константа МУ взаимодействия; E — модуль Юнга; σ — коэффициент Пуассона; H — внешнее магнитное поле в энергетических единицах; $V^{ij}(n)$ — компоненты тензора МД взаимодействия. Спин магнитного иона предполагаем равным единице, так как это минимальное значение, при котором возможно существование биквадратичного взаимодействия. Рассмотрение будет проводиться для случая низких температур ($T \ll T_C$, T_C — температура Кюри).

Для исследования фазовых состояний магнетика удобно использовать представление операторов Хаббарда, которые строятся в базисе волновых функций одноузельного гамильтониана [7,8]:

$$\mathcal{H}_0(n) = -\bar{H} S_n^z - B_2^0 O_{2n}^0 - B_2^2 O_{2n}^2 + \lambda u_{ij} S_n^i S_n^j,$$

где

$$\begin{aligned} \bar{H} &= H + \left(J_0 - \frac{K_0}{2} + V_0^{zz} \right) \langle S^z \rangle O_{2n}^0 = 3(S_n^z)^2 - S(S+1), \\ O_{2n}^2 &= \frac{1}{2} \left[(S_n^+)^2 + (S_n^-)^2 \right], \\ B_2^0 &= \frac{K_0}{6} q_2^0, \quad B_2^2 = \frac{K_0}{2} q_2^2, \quad q_2^0 \equiv \langle O_2^0 \rangle, \quad q_2^2 \equiv \langle O_2^2 \rangle. \end{aligned}$$

Используя метод функции Грина [9], удается получить дисперсионное уравнение, определяющее спектры связанных МУ волн при произвольном соотношении материальных констант и произвольных температурах (вплоть до T_C , исключая флуктуационную область). Рассмотрим решение дисперсионного уравнения в случае больших полей ($H > K_0, J_0$). При таких полях система будет находиться в ферромагнитной (ФМ) фазе, определяемой параметрами порядка

$$\langle S^z \rangle = 1, \quad q_2^0 = 1, \quad q_2^2 = 0.$$

При этом вектор намагниченности ориентирован по полю. Учет биквадратичного обменного взаимодействия в этом случае приводит к формированию эллиптически поляризованной (в плоскости пленки) квазиупругой волны. При этом спектры квазифононов остаются линейными по волновому вектору.

Спектры квазимагнонов имеют следующий вид:

$$\varepsilon_{\perp}^2(k) = \left\{ \alpha k^2 + H - A_0 - \frac{b_0(1+\sigma)}{2} \right\} \left\{ \alpha k^2 + \Omega_0 k + H - A_0 - \frac{b_0(1+\sigma)}{2} \right\}, \quad (2)$$

$$\varepsilon(k) = 2 \left(J_0 + H - K_0 - \frac{2A_0}{3} \right). \quad (3)$$

Здесь $\alpha = J_0 R_0^2$, $\gamma = K_0 \bar{R}_0^2$, R_0 и \bar{R}_0 — радиусы билинейного и биквадратичного обменного взаимодействия соответственно; $b_0 = \frac{\lambda^2}{E}$. Приведенные спектры позволяют определить поле устойчивости ФМ фазы. В случае когда $J_0 < K_0 + \frac{2A_0}{3}$, поле устойчивости ФМ состояния определяется из выражения (3)

$$H_2 = K_0 - J_0 + \frac{2A_0}{3}.$$

При $H = H_2$ система переходит в квадрупольно-ферромагнитное (КФМ) состояние, определяемое следующими значениями параметров порядка:

$$0 < \langle S^z \rangle < 1, \quad q_2^0 = 1, \quad 0 < q_2^2 < 1.$$

При этом уменьшается модуль вектора магнитного момента, что связано с влиянием биквадратичного взаимодействия.

Если $J_0 > K_0 + \frac{2A_0}{3}$, то поле устойчивости ФМ состояния определяется (2):

$$H_1 = A_0 + \frac{b_0(1 - \sigma)}{2}. \quad (4)$$

Как следует из (4), учет МУ взаимодействия приводит к увеличению значения соответствующего поля устойчивости (H_1). Когда значение внешнего магнитного поля станет равным H_1 , система переходит в угловую фазу, т.е. вектор намагниченности образует некоторый угол φ с осью OZ . Используя представления Голстейна–Примакова для спиновых операторов [10], гамильтониан (1) можно представить в виде суммы двух слагаемых, первое из которых линейно по операторам рождения и уничтожения магнонов, второе квадратично. Из условия обращения в ноль первого слагаемого найдем зависимость угла φ от материальных параметров системы и внешнего поля:

$$\cos \varphi = \frac{H}{K_0 + A_0 + 2b_0}. \quad (5)$$

Спектры квазифононов и квазимагнонов имеют вид соответственно

$$\begin{aligned} \omega_{ph}(k) = \tilde{\omega}(k) & \left\{ \xi k^2 - K_0 - A_0 + H \cos \varphi + \sin^4 \varphi \left(\frac{K_0}{2} + 4b_0 \right) \right. \\ & \left. + \sin^2 \varphi \left[\frac{K_0}{2} - \Omega_0 k + 2(A_0 - b_0(2 + \sigma)) \right] \right\}^{1/2} \\ & \times \left\{ \sin^4 \varphi \left(\frac{K_0}{2} + 4b_0 \right) + \xi k^2 - K_0 - A_0 + H \cos \varphi \right. \\ & \left. + \sin^2 \varphi \left[\frac{K_0}{2} - \Omega_0 k + 2(A_0 - b_0) \right] \right\}^{1/2}, \quad (6) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \varepsilon^2(k) = & \left\{ \xi k^2 - K_0 - A_0 + H \cos \varphi + \sin^4 \varphi \left(\frac{K_0}{2} + 4b_0 \right) \right. \\ & + \sin^2 \varphi \left[\frac{K_0}{2} - \Omega_0 k + 2(A_0 - b_0) \right] \left. \right\} \left\{ \sin^4 \varphi \left(\frac{K_0}{2} - b_0 \right) \right. \\ & \left. + \xi k^2 - K_0 - A_0 + \Omega_0 k - \sin^2 \varphi \left[\frac{K_0}{2} - 2A_0 - 2b_0 \right] \right\}, \end{aligned}$$

где $\xi = \alpha + \frac{3}{2}\gamma$. Спектр квазифононов (6) имеет минимум при $k^* = \frac{\Omega_0 \sin^2 \varphi}{2\xi}$, а следовательно, при

$$H_3 \approx (K_0 + A_0 + 2b_0) \left(1 - \frac{3\Omega_0^2}{4\xi K_0} - \frac{A_0}{2K_0} - \frac{6b_0(2 + \sigma)}{K_0} \right) \quad (7)$$

возможна реализация доменной фазы, период которой равен

$$\frac{1}{k^*} = \frac{2\xi}{\Omega_0 \sin^2 \varphi}.$$

При дальнейшем уменьшении внешнего магнитного поля ($H \rightarrow 0$) система перейдет в ФМ состояние (вектор магнитного момента „лежит“ в плоскости пленки), характеризуемое параметрами порядка:

$$\langle S^z \rangle = 1, \quad q_2^0 = 1, \quad q_2^2 = 0.$$

Спектры квазимагнонов в этом случае равны

$$\varepsilon_{\parallel}(k) = 2 \left(J_0 - K_0 + \frac{A_0}{3} \right),$$

$$\varepsilon_{\perp}^2(k) = \left(A_0 + \frac{b_0(5 + 2\sigma)}{8} - \Omega_0 k + \alpha k^2 \right) \left(\frac{b_0(7 - 2\sigma)}{8} + \Omega_0 k + \alpha k^2 \right),$$

а спектры квазифононов имеют вид

$$\begin{aligned} \omega_1^2(k) &= \omega_I^2(k) \frac{2(J_0 - K_0 + \frac{A_0}{3} - \frac{b_0}{4}) + \gamma k^2}{2(J_0 - K_0 + \frac{A_0}{3}) + \gamma k^2}, \\ \omega_2^2(k) &= \omega_I^2(k) \frac{\frac{3b_0(1-2\sigma)}{8} + \Omega_0 k + \alpha k^2}{\frac{b_0(7-2\sigma)}{8} + \Omega_0 k + \alpha k^2}. \end{aligned} \quad (8)$$

Из (8) следует, что в точке фазового перехода

$$J_0^{FM} = K_0 - \frac{A_0}{3} + \frac{b_0}{4}, \quad (9)$$

мягкой модой является продольно поляризованная звуковая мода $\omega_1^2(k) = \omega_l^2(k) \frac{\alpha k^2}{4b_0}$. Таким образом, в точке, определяемой формулой (9), система переходит в квадрупольное (КУ) состояние, определяемое следующими значениями параметров порядка:

$$\langle S^z \rangle = 0, \quad q_2^0 = q_2^2 = 1. \quad (10)$$

Спектры квазимагнонов в КУ фазе имеют вид

$$\begin{aligned} \varepsilon_{\parallel}(k) &= \sqrt{b_0(1-\sigma)[2(K_0 - J_0 - \frac{A_0}{3}) + b_0(1-\sigma)]}, \\ \varepsilon_{\perp}(k) &= \sqrt{(b_0(1-\sigma))[2(K_0 - J_0 - \frac{A_0}{3}) + b_0(1-\sigma) + 2\Omega_0 k - \gamma k^2]}. \end{aligned} \quad (11)$$

Спектры же квазифононов в КУ фазе остаются линейными по волновому вектору.

Как следует из (11), в квадрупольной фазе имеется минимум при $k^* = \frac{\Omega_0}{\gamma}$. В этом случае величина „поля“ будет зависеть от величины критического значения волнового вектора:

$$J_0^{OU} = K_0 - \frac{A_0}{3} + \frac{b_0(1-\sigma)}{2} + \frac{\Omega_0^2}{\gamma}. \quad (12)$$

Это „поле“ соответствует точке устойчивости при фазовом переходе из КУ фазы в пространственно-неоднородное состояние. При этом в отличие от [7] неоднородность связана не с пространственным распределением намагниченности ($\langle S^z \rangle = 0$), а с изменением квадрупольных параметров порядка, которые, в свою очередь, связаны с ориентацией главных осей тензора квадрупольных моментов. Период этого пространственно-неоднородного распределения зависит от константы биквадратичного взаимодействия. Оценки для периода пространственной неоднородности для характерных значений материальных констант ($\Omega_0 \approx 14 \text{ kOe}$ [11]) равны $\frac{1}{k^*} \approx 3 \cdot 10^{-7} \text{ cm}$.

Как следует из выражений (9) и (12), область существования пространственно-неоднородного состояния равна

$$\Delta J = J_0^{OU} - J_0^{FM} = \frac{b_0(1 - 2\sigma)}{4} + \frac{\Omega_0^2}{\gamma}.$$

Таким образом, в отсутствие внешнего магнитного поля наблюдается фазовый переход по материальным константам между ферромагнитной и квадрупольной фазами. Причем этот переход является переходом первого рода с гистерезисом и протекает через квадрупольную пространственно-неоднородную фазу.

3. В результате проведенных исследований было показано, что в зависимости от величины внешнего магнитного поля система может находиться в различных как однородных, так и неоднородных состояниях. В частности, когда $H \neq 0$, в случае $J_0 < K_0 + \frac{2A_0}{3}$ учет биквадратичного взаимодействия приводит к реализации смешанной КФМ фазы. С другой стороны, в случае $J_0 > K_0 + \frac{2A_0}{3}$ система может перейти в состояние с неоднородным распределением намагниченности. В случае отсутствия внешнего магнитного поля ($H = 0$) может реализовываться пространственно-неоднородное состояние, при котором неоднородным будет распределение тензора квадрупольных моментов.

Авторы выражают благодарность Министерству образования и науки Украины за финансовую поддержку (грант 250/06).

Список литературы

- [1] Mermin N., Wagner H. // Phys. Rev. Lett. 1966. V. 17. P. 1133; Fridman Yu.A., Spirin D.V., Alexeyev C.N., Matiunin D.A. // Eur. Phys. J. B. 2002. V. 26. P. 185; Иванов Б.А., Тартаковская Е.В. // Письма в ЖЭТФ. 1996. V. 63. P. 792.
- [2] Ахиезер А.И., Барьяхтар В.Г., Пелетминский С.В. // ЖЭТФ. 1958. Т. 35. С. 228.
- [3] Mitsay Yu.N., Fridman Yu.A., Spirin D.V., Alexeyev C.N., Kochmański M.S. // Physica B. 2000. V. 292. P. 83.
- [4] Малеев С.В. // ЖЭТФ. 1976. Т. 70. С. 2344.
- [5] Нагаев Э.Л. Магнетика со сложными обменными взаимодействиями. М.: Наука, 1988. 231 с.

- [6] Фридман Ю.А., Спирин Д.В. // ФНТ. 2000. Т. 26. С. 374.
- [7] Мицай Ю.Н., Фридман Ю.А. // ТМФ. 1989. Т. 81. С. 263.
- [8] Зайцев Р.О. // ЖЭТФ. 1975. Т. 68. С. 207.
- [9] Барьяхтар В.Г., Криворучко В.Н., Яблонский Д.А. Функции Грина в теории магнетизма. К.: Наук. думка, 1984. 336 с.
- [10] Ахиезер А.И., Барьяхтар В.Г., Пелетминский С.В. Спиновые волны. М.: Наука, 1967. 367 с.
- [11] Туров Е.А., Луговой А.А., Бучельников В.Д., Кузавко Ю.А., Шавров В.Г., Ян О.В. // ФММ. 1988. Т. 66. С. 12.
- [12] Ericson R.P., Mills D.L. // Phys. Rev. B. 1992. V. 46. P. 861.