

**СПЕКТРЫ СВЯЗАННЫХ МАГНИТОУПРУГИХ ВОЛН И СТАБИЛИЗАЦИЯ
ДАЛЬНЕГО МАГНИТНОГО ПОРЯДКА В XY-МОДЕЛИ С УЧЕТОМ
МАГНИТОУПРУГОГО ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ**

*Мицай Ю. Н., профессор, д. ф.-м. н., Фридман Ю. А., доцент, к. ф.-м. н.,
Спирин Д. В., аспирант*

1. В последнее время достигнут существенный технологический прогресс в создании магнитных пленок, толщина которых не превышает нескольких атомных слоев [1,2]. В связи с этим вновь активизировались теоретические исследования моделей низкоразмерных магнетиков. Одной из наиболее популярных моделей таких магнетиков является так называемая XY-модель, описываемая гамильтонианом:

$$H = -\frac{1}{2} \sum_{n,n'} J(n-n') \cdot [S_n^x S_{n'}^x + S_n^y S_{n'}^y]$$

где $J(n-n') > 0$ – гейзенберговский обмен в плоскости XY. С помощью этой модели, очевидно, можно описать трехкомпонентные системы со слабым межплоскостным взаимодействием. К таким системам прежде всего относятся K_2CuF_4 , $(CH_3NH_3)_2CuCl_4$, $BaCo_2(AsO_4)_2$ и целый ряд других [3]. В изотропной XY-модели дальний магнитный порядок (ДМП) отсутствует, что связано с реализацией в системе вихревой структуры, разрушающей ДМП [4,5]. Ранее было показано, что ДМП в двумерных трехкомпонентных системах может стабилизироваться магнитоупругим взаимодействием (МУ) [6,7]. Однако трехкомпонентные системы во многом отличаются от двухкомпонентных, в частности, поведением корреляционной длины [8]. В связи с этим представляет интерес исследование спектров элементарных возбуждений в XY-модели с учетом МУ взаимодействия, имея в виду прежде всего стабилизацию ДМП. Для вычисления спектров квазичастиц мы используем технику операторов Хаббарда [9], позволяющую построить микроскопическую теорию, и провести точный учет МУ взаимодействия.

2. Гамильтониан модели представим в виде:

$$H = -\frac{1}{2} \sum_{n,n'} J(n-n') \cdot (S_n^x S_{n'}^x + S_n^z S_{n'}^z) + \lambda u_{xx} \sum_n (S_n^x)^2 + \lambda u_{zz} \sum_n (S_n^z)^2 + \\ + \lambda u_{xz} \sum_n (S_n^x S_n^z + S_n^z S_n^x) + \frac{E}{2(1-\sigma^2)} \cdot \int dv (u_{xx}^2 + u_{zz}^2 + 2\sigma u_{xx} u_{zz} + 2(1-\sigma) u_{xz}^2) \quad (1)$$

где S_n^i – спиновый оператор в узле n , λ – константа МУ связи, u_{ij} – симметричная часть компонент тензора деформаций, E – модуль Юнга, σ – коэффициент Пуассона. В (1) первое слагаемое описывает магнитную подсистему, последнее – упругую подсистему, оставшиеся три – МУ связь. Для простоты вычислений предполагаем, что спин магнитного иона $S=1$. В отличие от двумерного гейзенберговского ферромагнетика обменная часть (1) содержит только две компоненты оператора спина: S_n^x и S_n^z . Энергетические уровни магнитного иона, спонтанные

деформации, связь спиновых операторов с операторами Хаббарда аналогичны случаю, рассмотренному в [7]:

$$\begin{aligned} E_1 &= \frac{\lambda}{2}(u_{xx}^{(0)} + 2u_{zz}^{(0)}) - \chi, E_0 = \lambda u_{xx}^{(0)}, E_{-1} = \frac{\lambda}{2}(u_{xx}^{(0)} + 2u_{zz}^{(0)}) + \chi, \\ \chi^2 &= J_z^2 + \left(\frac{\lambda}{2}u_{xx}^{(0)}\right)^2, \quad J_z = J_0 \langle S^z \rangle, \quad u_{xx}^{(0)} = -\frac{\lambda}{E} \cdot \frac{1-2\sigma}{2}, \quad u_{zz}^{(0)} = -\frac{\lambda}{E} \cdot \frac{2-\sigma}{2}, \\ u_{xz}^{(0)} &= 0 \\ \cos \delta &= \lambda u_{xx}^{(0)} / 2 \cdot \sqrt{(\chi - J_z)^2 + (\lambda u_{xx}^{(0)}/2)^2} \quad (2) \\ S_n^+ &= \sqrt{2} \cos \delta \cdot (X_n^{10} + X_n^{0-1}) + \sqrt{2} \sin \delta \cdot (X_n^{01} - X_n^{-10}), \quad S_n^- = (S_n^+)^+ \\ S_n^z &= \cos 2\delta \cdot (H_n^1 - H_n^{-1}) - \sin 2\delta \cdot (X_n^{1-1} + X_n^{-11}) \end{aligned}$$

Спектры элементарных возбуждений системы определяются полюсами функции Грина, которую мы определим следующим образом:

$$G^{\alpha\alpha'}(n, \tau; n', \tau') = -\langle \hat{T}X_n^\alpha(\tau)X_{n'}^{\alpha'}(\tau') \rangle,$$

где $X_n^\alpha(\tau) = e^{H\tau} X_n^\alpha e^{-H\tau}$, $H = H_{int} + H_{tr}$, \hat{T} – оператор Вика, и усреднение проводится с гамильтонианом H , H_{int} – гамильтониан взаимодействия, а гамильтониан H_{tr} можно получить, применяя к u_{xz} метод гармонического квантования, описанный, например, в [11].

Двухкомпонентность системы (1) проявляется в записи выражения гамильтониана взаимодействия и, поскольку мы работаем в приближении среднего поля, то

для дальнейших вычислений нам понадобится только его “поперечная” часть H_{int}^\perp , которая имеет вид:

$$H_{int}^\perp = -\frac{1}{2} \sum_{\substack{n, n' \\ \alpha, \beta}} J_{\alpha\beta}^\perp(n - n') X_n^\alpha X_{n'}^\beta \quad (3)$$

Здесь величина $J_{\alpha\beta}^\perp(n - n')$ выражается через вектора a_i^α и b_i^α следующим образом:

$$J_{\alpha\beta}^\perp(n - n') = a_1^{-\alpha} b_1^\beta + a_2^{-\alpha} b_2^\beta \quad (4)$$

$$\text{где } a_1^{-\alpha} = 4 \begin{pmatrix} \gamma_{||}(\alpha) \\ 0 \end{pmatrix}, \quad a_2^{-\alpha} = \begin{pmatrix} \gamma_1(\alpha) + \gamma_1^*(-\alpha) \\ 0 \end{pmatrix}, \quad b_1^\beta = \begin{pmatrix} \gamma_{||}(\beta) \\ 0 \end{pmatrix}, \quad b_2^\beta = \begin{pmatrix} \gamma_1(\beta) + \gamma_1^*(-\beta) \\ 0 \end{pmatrix} \quad (5)$$

причем в нашем случае

$$\gamma_{||}(1-1) = \gamma_{||}(-11) = -\sin 2\delta, \quad \gamma_1(10) = \gamma_1(0-1) = \sqrt{2} \cos \delta, \quad \gamma_1(01) = -\gamma_1(-10) = \sqrt{2} \sin \delta.$$

Решая дисперсионное уравнение (см. [9]), получаем спектры квазичастиц. Спектры квазимагнонов имеют вид:

$$\omega_1 = 2\chi, \quad \omega_2^2 = \left(J_0 \langle S^z \rangle + b_0 \right) b_0 + \alpha k^2 \quad (6)$$

где J_0 — нулевая фурье-компоненты обменного интеграла, $b_0 = \frac{3\lambda^2}{4E}$ — параметр МУ связи $\langle S^z \rangle \approx \cos 2\delta \approx 1$, $\alpha = J_0 R_0^2$, R_0 — радиус взаимодействия. Первая ветвь является высоколежащей, $\omega_1/\omega_2 \approx 2\sqrt{J_0/b_0}$, и в дальнейшем, при расчете величины флуктуации магнитного момента, учитываться не будет. Отметим, что в случае, рассмотренном в [7] $\omega_1/\omega_2 \approx 2J_0/b_0$. В низколежащей ветви квазимагнонов, как и в случае 2D гейзенберговского ферромагнетика, имеется магнитоупругая щель:

$$\Delta_{\text{MУ}}^2 = \frac{3\lambda^2}{4E} \cdot \left(J_0 + \frac{3\lambda^2}{4E} \right)$$

которая, однако, в $\sqrt{J_0/b_0}$ раз больше по сравнению с МУ щелью в трехкомпонентной системе.

Легко также получить спектр квазифононов ($\vec{k} \parallel OZ$, t-поляризация):

$$\omega^2(k) = \omega_t^2(k) \left(\frac{E_{10}^2 + a_0 E_{10} + a_0 J_k / E_{10}}{E_{10}^2} \right)$$

(7)

где введены обозначения:

$$|E_{10}| \approx b_0 + J_0, \quad \gamma_q \equiv 1 + \frac{2J_k}{E_{10}}, \quad a_0 = \frac{\lambda^2(1+\sigma)}{2E},$$

Учет МУ взаимодействия сводится в нашем случае к слабой перенормировке скорости звука.

Чтобы показать, что в системе существует ДМП, рассмотрим тепловые флуктуации магнитного момента, например, $\langle (S^x)^2 \rangle$. Для этого представим оператор

S^x через бозевские операторы с помощью метода бозонизации операторов Хаббарда [10].

Используя связь спиновых операторов с операторами Хаббарда (2), получаем

$$\langle (S_n^x)^2 \rangle = \frac{1 - \sin 2\delta}{2} \cdot \langle a_n^+ a_n \rangle + \frac{1 + \sin 2\delta}{2} \quad (8)$$

В (8) a_n^+, a_n — бозевские операторы рождения и уничтожения квазичастиц. Выражение для средних, входящее в (8) можно представить в следующем виде:

$$\frac{1}{N} \sum_{n=1}^N \langle a_n^+ a_n \rangle = \frac{1}{(2\pi)^2} \int_0^\infty \frac{(u_k^2 + v_k^2) \cdot k dk}{e^{\omega_2(k)/T} - 1}$$

где u_k^2 и v_k^2 — коэффициенты u-v преобразования Боголюбова, $u_k^2 + v_k^2 \propto 1/\omega_2(k)$.

Этот интеграл сходится на нижнем пределе, что свидетельствует о стабилизации ДМП в $\hat{\epsilon}\hat{n}\hat{p}\hat{e}\hat{a}\hat{a}\hat{b}\hat{a}\hat{l}\hat{i}\hat{e}$ $\hat{p}\hat{e}\hat{n}\hat{b}\hat{a}\hat{l}\hat{a}$. Из условия $1/N \sum_{n=1}^N \langle (S_n^x)^2 \rangle = 1$ можно определить температуру фазового перехода (температуру Кюри) [5], которая оказывается равной:

$$T_c \approx 4\pi\alpha \left(\ln \frac{4\pi\alpha}{\sqrt{b_0 \cdot (J_0 + b_0)}} \right)^{-1}. \quad (9)$$

3. Итак, как и в случае 2D гейзенберговского ферромагнетика, ДМП в XY-модели стабилизируется МУ взаимодействием. Однако, двухкомпонентность системы существенно влияет как на спектры квазимагнонов, так и на величину флуктуаций магнитного момента, что сказывается, в частности, на увеличении температуры Кюри по сравнению с трехкомпонентной двумерной системой. Энергия активации низколежащей ветви квазимагнонов возрастает в $\sqrt{J_0/b_0}$ раз, в то время, как спектр высоколежащей квазимагнитной ветви остается неизменным.

Необходимо отметить, что в ряде работ, в частности [12], было показано, что учет магнитного дипольного взаимодействия модифицирует закон дисперсии магнонов с линейного на корневой ($\omega(k) \propto \sqrt{k}$), что в свою очередь приводит к стабилизации ДМП. Предлагаемый в данной работе как и в [6,7], механизм стабилизации ДМП иной: он не связан с модификацией спектров, а определяется появлением МУ щели.

Литература

1. J. J. Krebs, B. T. Jonker, and G. A. Prinz, *J. Appl. Phys.* **63** (8), 3467, (1988).
2. D. P. Pappas, K. -P. Kamper, and H. Hopster, *Phys. Rev. Lett.*, **64** (26), 3179, (1990)
3. Иванов Б.А., Колежук А.К. *ФНТ*, **21**, 355, 1995.
4. Березинский В.Л. *ЖЭТФ*, **61**, 1144, 1971.
5. Kosterlitz J.M., Thouless D.J. *J.Phys.* **6**, 1181, 1973.
6. Иванов Б.А., Тартаковская Е.В. *Письма в ЖЭТФ*, **63**, 792, 1996.
7. Мицай Ю.Н., Фридман Ю.А., Спирин Д.В., Алексеев К.Н. *Ученые записки СГУ*, **7 (46)**, 139, 1998.
8. Изюмов Ю.А., Скрябин Ю.Н. *Статистическая механика магнитоупорядоченных систем*. М: Наука, 1987.— 264 с.
9. Мицай Ю.Н., Фридман Ю.А. *ТМФ*, **89**, 207, 1989.
10. Вальков В.В., Валькова Т.А. Препринт ? 667Ф, Красноярск, 1990.— 40 с
11. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. *Статистическая физика. Часть 1*, М.: Мир, 1976.— 576 с.
12. С. В. Малеев, *ЖЭТФ*. **70**, 2374 (1976).