ОБЪЕДИНЕННЫЙ ИНСТИТУТ ЯДЕРНЫХ ИССЛЕДОВАНИЙ ДУБНА

5-941

2101/2-44

И.Л.Бухбиндер, Б.Вестваньски

.....

ЭЛЕМЕНТАРНЫЕ ВОЗБУЖДЕНИЯ В МОДЕЛИ ГЕЙЗЕНБЕРГА С БИКВАДРАТНЫМ ОБМЕНОМ



20/1-24

P4 - 7766



P4 - 7766

И.Л.Бухбиндер, Б.Вестваньски *

элементарные возбуждения

В МОДЕЛИ ГЕЙЗЕНБЕРГА

С БИКВАДРАТНЫМ ОБМЕНОМ

Направлено в Intern. Journal of Magnetism

^{*} Институт физики Шлёнского университета, Катовице (Польша).

В рамках модели Гейзенберга с биквадратным обменом и одновонной анизотропней найден спектр элементарных возбуждений для спина S=1. Спектр состоит из трея ветвей, причем две ветви связаны с изменением S² на l, а одна - на 2. Проведен анализ выражений для спектра в различных фазах. Получены уравнения для параметров порядка с учетом элементарных возбуждений. Для вычислений использовалась диаграммная техника, разработанная одним из авторов.

1. В последнее время появились работы, в которых воказано, что для описания магнитных свойств некоторых тверлых диэлектриков молель Гейзенберга оказывается недостаточной. С одной стороны, это связано с тем, что эффективный оператор обмена, приволящий к модели Гейзенберга, различен для различных значений слина S. Тепеноерга, различен для различных значения спала S. Если для спина S = $\frac{1}{2}$ оператор обмена $P_{ij} = 2S_iS_j + J_{-1}$ (откуда и получается модель Гейзенберга/, то уже для спина S = 1 $P_{ij} = S_iS_j + (S_iS_j)^2 - 1$. В связи с этим использование модели Гейзенберга для спинов S $-\frac{1}{2}$ является не вполне законным. С другой стороны, существует ряд экспериментов с веществами типа DyVO, в которых обнаружены две точки фазового перехода. Для объяснения этого потребовалось предположить, что в таких веществах существует два параметра магнитного порядка S' - в <(S^z) ², независимых друг от друга ^{/2/}. Введение второго параметра порядка невозможно в рамках модели Гейзенберга, что и привело к ее обобщению /3/. Простейшей моделью, которая может объяснить вышеуказанные свойства DyVO₄, является для спина S=1 модель Гейзенберга с биквадратным обменом. Изучению этой модели посвящен ряд работ, в которых строится приближение молекулярного поля и рассматриваются возможные магнитные структуры⁽³⁾. В статьях^(4,5) сделаны попытки вычисления спектра элементарных возбуждений в рассматриваемой модели, однако это делалось в бозевском приближении для спиновых операторов и для T=0. В настоящей работе проведено вычисление спектра элементарных возбуждений в модели Гейзенберга с биквадратным обменом. Для вычислений использовалась специальная диаграммная техника, разработаниая одним из авторов -6-7

2. Рассмотрим систему нонов со слином S = 1, закрепленных в узлах жесткой решетки, с гамильтонианом следующего вида:

$$\begin{aligned} \mathcal{H} &= -h \sum_{i} S_{i}^{z} - D \sum_{i} (S_{i}^{z'})^{2} - \frac{1}{2} \sum_{i \neq j} [J_{ij} \ \vec{S}_{i} \vec{S}_{j} + K_{ij} \ (\vec{S}_{i} \ \vec{S}_{j})^{2}] \cdot \end{aligned}$$

Здесь h - напряженность внешнего магнитного поля, D параметр одновонной анизотропин, J_{ij} и К_{ij} - параметры обменного в биквадратного взанмодействий соответственно. Одночастичная часть гамильтониана /1/ имеет неэквидистантиый спиновый спектр. В таких случаях бывает удобно использовать вместо операторов спина так называемые операторы перехода, широко применяющиеся, например, в работах /6-10.

Введем, согласно работам /6,7/, операторы

$$S_{i}^{12} - S_{i}^{z}S_{i}^{z}, \quad S_{i}^{23} = -S_{i}^{z}S_{i}^{z}, \quad S_{i}^{13} = (S_{i}^{z})^{2},$$

$$Q_{i}^{33} = (S_{i}^{z}), \quad Q_{i}^{13} = (S_{i}^{z})^{2}.$$
/2/

С помощью операторов /2/ гамильтоннаи /1/ можно переписать в виде

$$\mathcal{H} = -\sum_{i} \left[\left[h + \left(J_{0} - \frac{1}{2}K_{0} \right) < s^{z} >_{0} \right] Q_{i}^{13} + \left[D + \frac{3}{2}K_{0} < Q >_{0} \right] Q_{i}^{13} \right] -$$

$$\begin{split} &-\frac{1}{2}\sum_{i\neq j}\left\{\frac{3}{2}K_{ij}\left(Q_{i}^{13}-\langle Q^{13}\rangle_{0}\right)(Q_{j}^{13}-\langle Q^{13}\rangle_{0})+\right.\\ &+\left(J_{ij}-\frac{1}{2}K_{ij}\right)\times\left(Q_{i}^{13}-\langle Q^{13}\rangle_{0}\right)(Q_{j}^{13}-\langle Q^{13}\rangle_{0})+\\ &+\frac{1}{2}K_{ij}S_{i}^{13}S_{j}^{13}+J_{ij}\left(S_{i}^{12}S_{j}^{12}+S_{i}^{23}S_{j}^{12}\right)+\\ &+\left(J_{ij}-K_{ij}\right)(S_{i}^{12}S_{j}^{12}+S_{i}^{23}S_{j}^{12}), \end{split}$$

где Q = Q $\overline{13}$ - $\frac{2}{3}$, J₀ н K₀ - фурье-образы лараметров J₁₁ н K₁₁ при k =0.

Одночастичная часть гамильтоннана/3/ представляет собой гамильтоннан рассматриваемой системы в приближения молекулярного поля. Средние значения <S² > и <Q> играют роль параметров порядка. Возможность введения различных параметров порядка обсуждается в работах ^(2,3,11). В приблежения молекулярного поля можно получить /например, из условия минимума свободной энергии/ систему самосогласованных уравнений для параметров порядка. Эти уравнения получены для случая h=D=0 в работе ⁽⁴⁾ и решены при температуре T₃0.При этом оказалось, что существует три физически интересных решения для параметров порядка.

1)
$$\langle \mathbf{S}^{\mathbf{z}} \rangle_{\theta} = 1$$
, $\langle \mathbf{K}_{\theta} \langle 2\mathbf{j}_{\theta} \rangle$
 $\langle \mathbf{Q} \rangle_{\theta} = \frac{1}{3}$.

Данное решение соответствует ферромагнитному расположению спинов.

2)
$$\langle \mathbf{S}^{\mathbf{z}} \rangle_{\mathbf{0}} = 0$$
,
 $\langle \mathbf{Q} \rangle_{\mathbf{0}} = \frac{1}{3}$.

Это решеник эписывает так называемое полуупорядоченное расположение спинов, когда числа спинов, направленных "вверх" и "вниз", одинаковы.

3)
$$\langle \mathbf{S}^{\varkappa} \rangle_{0} = 0$$
, $(\mathbf{K}_{0} > \mathbf{D}, \mathbf{K}_{0} > 2\mathbf{J}_{0})$
 $\langle \mathbf{Q} \rangle_{0} \approx -\frac{2}{3}$.

В этом состояния все спины имеют S² =0 /квантовое квадрупольное состояние/.

При температурах T=0 может реализоваться любое из этих состояний в зависимости от температуры и соотношения параметров J_n и K_n^{-4} .

3. Пра вычислении спектра элементарных возбуждений мы будем использовать днаграммную технику для температурных функций Грина, построенных из спиновых операторов. Дальнейшее изложение основывается на работах ^(6,7,10). Введем функции Грина, построенные из операторов перехеда².

$$G_{\alpha\beta,\gamma\delta;ij}^{-4} (r-r') = \langle TS_{i}^{\alpha\beta}(-r)S_{j}^{\gamma\delta}(r') \rangle, \qquad /4a/$$

диагональные функции Грина

$$G_{\alpha\beta,\gamma\delta;ij}(\tau-\tau') = \langle TQ_{i}^{\alpha\beta}(\tau)Q_{j}^{\gamma\delta}(\tau') \rangle /46/$$

В ИХ фурьс-образы G_{(φ), уδ} (k, iω_n), G_{αβ}, _{уδ} (k, iω_n). Структура оператора взаимодействий в гамильтоннане /3/ порождает разбиение системы функций Грина /4а/, /4б/ на три подсистемы. Первая подсистема функций Грина построена из операторов, меняющих магнитное квантовое число на единицу, и представляется матрицей

$$\mathbf{G}^{-+}(\vec{k},i\omega_{n}) = \begin{bmatrix} \mathbf{G}_{12,12}^{-+} & \mathbf{G}_{12,23}^{-+} \\ & &$$

Вторая подсистема связана с функциями Грина, построенныме из операторов, меняющих магнитное квантовое число на два. Она состоит из одной функции Грина

$$G_{13,13}^{-+}$$
 ($\vec{k},i\omega_n$). /6/

И, наконец, третья подсистема состоит из функций Грина, построенных из днагональных операторов, и представляется матрицей

$$G(\vec{k}, i\omega_{n}) = \begin{bmatrix} G_{13,13} & G_{13,\overline{13}} \\ G_{\overline{13},13} & G_{\overline{13},\overline{13}} \end{bmatrix} (\vec{k}, i\omega_{n}). \qquad /7/$$

Точные выражения для введенны" функций Грина имеют следующий вид:

$$\mathbf{G}^{-+} = \frac{1}{\det(1 - \Sigma^{-+} \mathbf{V}^{+-})} \begin{bmatrix} \Sigma_{12,12}^{-+} & a \det \Sigma^{-+} & \Sigma_{12,23}^{-+} + b \det \Sigma^{-+} \\ \Sigma_{23,12}^{-+} & b \det \Sigma^{-+} & \Sigma_{23,23}^{-+} & a \det \Sigma^{-+} \end{bmatrix},$$

д,

н

$$a = \frac{1}{2} J(\vec{k});$$
 $b = \frac{1}{2} (J(\vec{k}) - K(\vec{k})).$

Матрица взанмодействия V⁺⁻ представляется в форме

$$\mathbf{V}^{+-} = \begin{bmatrix} \mathbf{a} & \mathbf{b} \\ \mathbf{b} & \mathbf{a} \end{bmatrix}$$

$$\boldsymbol{\Sigma}^{-+} = \begin{bmatrix} \boldsymbol{\Sigma}_{12,12}^{-+} & \boldsymbol{\Sigma}_{12,23}^{-+} \\ \boldsymbol{\Sigma}_{23,12}^{-+} & \boldsymbol{\Sigma}_{23,23}^{-+} \end{bmatrix}.$$

Аналогично

$$G_{13,13}^{-+} = \Sigma_{13,13}^{-+} (1 - \Sigma_{13,13}^{-+} V_{13,13}^{+-})^{-1} / 9/$$

$$\mathbf{F}_{IB} \mathbf{e} \mathbf{v}_{13,13}^{+-} = \frac{1}{4} \mathbf{K} (\vec{k})$$

$$\mathbf{H}$$

$$\mathbf{G} = \frac{1}{\det(1 - \Sigma \mathbf{V})} \begin{bmatrix} \Sigma_{13,13} & -\operatorname{cdet} \Sigma, \Sigma_{13,\overline{13}} \\ \Sigma_{\overline{13},13} & , \Sigma_{\overline{13},\overline{13}} \\ \Sigma_{\overline{13},13} & , \Sigma_{\overline{13},\overline{13}} \\ -\operatorname{ddet} \Sigma \end{bmatrix} ,$$

$$\mathbf{f}_{I}$$

$$\mathbf{f}_{I} \mathbf{f}_{I} + \frac{1}{2} \mathbf{K} (\vec{k}), \quad \mathbf{f}_{I} = \frac{3}{2} \mathbf{K} (\vec{k}),$$

$$\mathbf{f}_{I} = \begin{bmatrix} \Sigma_{13,13} & \Sigma_{13,\overline{13}} \\ \Sigma_{\overline{13},13} & \Sigma_{\overline{13},\overline{13}} \\ \Sigma_{\overline{13},13} & \Sigma_{\overline{13},\overline{13}} \end{bmatrix} , \quad \mathbf{V} = \begin{bmatrix} \mathbf{c} & \mathbf{0} \\ \mathbf{0} & \mathbf{d} \end{bmatrix}.$$

Функции $\Sigma_{\alpha\beta,\gamma\delta}^{-+}$ н $\Sigma_{\alpha\beta,\gamma\delta}$ представляют собой

неприводимые собственно энергетические части соответствующих функций Грина.

Рассмотрим первоначально функцин Грина, построенные нз неднагональных операторов. Функцин G⁺⁺(k, i ω_n) вычислим в первом приближении по $\frac{1}{2}$ / 2 - число ближайших соседей/. Днаграммы, дающие вклад в функции $\frac{1}{2}\beta_{\gamma,\gamma\delta}$ для данного случая, приведены в приложении. Из условня

det
$$(1 - \Sigma^{-+} V^{+-}) \approx 0$$

находим спектр элементарных возбуждений. Первая подсистема функций Грина дает две ветви элементарных возбуждений:

$$\epsilon_{\binom{1}{2}} \stackrel{\overrightarrow{k}}{(k)} = \mathbf{h} + \begin{bmatrix} \frac{1}{2} (\mathbf{J}_0 - \mathbf{J}_k, \mathbf{J}_1 + \frac{1}{2} (\mathbf{J}_0 - \mathbf{K}_0) \end{bmatrix} \leq \sum_{i=1}^{z} \mathbf{b}_{i} \mathbf{k}_i^{-1};$$

$$\begin{split} \delta_{\vec{k}}^{2} &= (D + \frac{3}{2}K_{0} < Q_{0})^{2} + (\frac{1}{2}J_{\vec{k}} < S^{z}_{0})^{2} - \\ &- 3J_{\vec{k}} < Q_{0} (D + \frac{3}{2}K_{0} < Q_{0}) \\ &- \frac{1}{2}K_{\vec{k}} (J_{\vec{k}} - \frac{1}{2}K_{\vec{k}})($$

Функция Грина второй подсистемы дает еще одну ветвь элементарных возбуждений:

$$\epsilon_{3}(\vec{k}) = 2 \{h + [J_{0} - \frac{1}{2}(K_{0} + K_{\vec{k}})] < S^{z} > 0 \} \cdot \frac{12}{12}$$

Параметры порядка $< S_{>0}^{z}$ н $< Q >_{0}$ должны находиться из решення системы уравнений молекулярного поля $^{/4/}$.

По принятой терминологии, спиновыми волнами называются элементарные возбуждения, сопровождающиеся изменением S^z не единицу. В нашем случае возбуждения с законом дисперсии (1,2^k) являются спиновыми вол-нами. Появление двух вётвей спектра, соответствующих изменению S^z на единицу, не случайно. Дело в том, что если одновонный слектр неэквидистантный, то существуют два различных перехода, при которых S² меняется на единицу. Изменения энергии в обоих случаях, естественно, различны. Элементарные возбуждения с законом дисперсии $\epsilon_3(\vec{k})$ сопровождаются изменением S^z на два. Из выражений для спектра $\epsilon_{\lambda}(k)$ /11/,/12/сле-дует, что по крайней мере одна ветвь является акустической /при h=D=0 /. Интересно отметить, что дисперсня $\epsilon_3(\vec{k})$ обусловлена только биквадратным взанмодействием. При $K_{ij} = 0$ ыдражение для ϵ_{λ} (k) перехо-дит в известные выражения работ /7,9/.

Рассмотрим теперь выражения для спектра $\epsilon_{\lambda}(\vec{k})$ в различных фазах при T \rightarrow 0. В ферромагнитной фазе, когда $< S^{\infty} >_{0} = 1$, $< Q >_{0} = \frac{1}{3}$, имеем

$$\begin{aligned} \epsilon_{1}(\vec{k}) &= h + D + (J_{0} - J_{\vec{k}}) , \\ \epsilon_{2}(\vec{k}) &= h - D + J_{0} - K_{0} , \\ \epsilon_{3}(\vec{k}) &= 2[h + J_{0} - \frac{1}{2}(K_{0} + K_{\vec{k}})] . \end{aligned}$$

При этом выражения для $\epsilon_1(\vec{k})$ и $\epsilon_2(\vec{k})$ совладают с выражениями для $\omega^{(a)}(\vec{k})$ и $\omega^{(b)}(\vec{k})$ работы 57. Ветвь ϵ_2 от \vec{k} не зависит н в 5 потеряна. Как отмечалось в работе 5 при h=D, J=K ветви $\epsilon_1(\vec{k})$ и $\epsilon_3(\vec{k})$ сливаются и при h=D, J=K возможны процессы взаймного превращения ветвей $\epsilon_1(\vec{k})$ и $\epsilon_3(\vec{k})$ друг в друга /кросс-релаксация/. Ветвь ϵ_2 в кроссрелаксации не участвует. Первая ветвь спектра была также получена в работе ¹ при h ~D=0. Вторая и третья ветви в этой работе потеряны. В полуупорядоченном состояния, в котором S'₀ - 0, Q₀ - $\frac{1}{3}$, имеем при h=0:

$$\begin{aligned} \epsilon_{\{\frac{1}{2}\}}^{2}(\vec{k}) &\simeq (D + \frac{1}{2}(K_{0} - J_{\vec{k}}))^{2} - \frac{1}{4}(J_{\vec{k}} - K_{\vec{k}})^{2}, \\ \epsilon_{3}(\vec{k}) &= 0. \end{aligned}$$

Соотношение /14/ даст вырожденный спектр, связанный с переходом

$$S^{2} = 1 + S^{2} = 0$$
.

В квантовом квадрупольном состоянии, когда $\langle S \rangle_{0}^{\times} = 0$, $\langle Q \rangle_{0}^{\times} = -\frac{2}{3}$, получаем при h = 0 $\langle \frac{2}{1} \rangle_{0}^{\times} (\vec{k}) = (D - K_{0} + J_{\vec{k}})^{2} - (K_{\vec{k}} - J_{\vec{k}})^{2}$, (15)

$$\epsilon_{2}(\vec{k}) = 0.$$

В этом случае также получается вырожденный спектр, однако теперь спиновая волна связана с переходом S² = 0 \rightarrow S² = -1. Возможные переходы определяются различными энергиями основного состояния. Если в полуупорядоченном состоянии энергия системы с S² = 0 лежит "выше" энергии с S² = ±1 / вырожденный уровень/, то во втором случае наоборот. Отметним сше, что и в полуупорядоченном состоянии и в квантовом квадрупольном состоянии третья ветвь спектра отсутствует. Формула /15/ совпадает с выраженнем для спектра работы : Выражения /11/-/12/ дают спектр элементарных возбуждений при любых температурах /в отличие от результатов работ .4-5. /.

4. Обратимся теперь к получению более точных, чем в работе 1, уравнений для параметров порядка. Для этих параметров можне нарисовать диаграммы, дающие вклад в первом порядке по 1/2. Диаграммные раненства имеют следующий вил:



Подробное объяснение диаграмм такого типа приведено в работах ^{/7,10/}. Особенности биквадратного взаимодействия связаны с выражениями для волнистых лений.

$$\tilde{\mathbf{v}}_{\alpha\beta,\gamma\delta}^{+-} = (\gamma\delta) (\mathcal{J}\beta)$$

$$\tilde{v}_{a\beta,\gamma\delta} = \delta$$

Эффективные взавмодействия \tilde{V}^{+-} и \tilde{V} определяются /7,10,12/ с помощью функций Грина /8-10/ в первом приближении по $\frac{1}{2}$ и имеют вид

$$\widetilde{\mathbf{V}}^{+-} \begin{bmatrix} \widetilde{\mathbf{V}}_{12\ 12}^{+-} & \widetilde{\mathbf{V}}_{12\ 23}^{+-} \\ \widetilde{\mathbf{V}}_{23\ 12}^{+-} & \widetilde{\mathbf{V}}_{23\ 23}^{+-} \end{bmatrix} \frac{(i\omega_{n} + H_{0}^{-12})(i\omega_{n} + H_{0}^{-23})}{(i\omega_{n} + \epsilon_{1})(i\omega_{n} + \epsilon_{2})} \\ \begin{bmatrix} a + (b^{2} - a^{2}) \overset{\circ}{\Sigma}_{23\ 23}^{-+} \\ b & , a + (b^{2} - a^{2}) \overset{\circ}{\Sigma}_{12\ 12}^{-+} \end{bmatrix} , \qquad /18/$$

$$\widetilde{\mathbf{V}} = \begin{bmatrix} \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} & \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} \\ \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} & \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} \\ \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} & \widetilde{\mathbf{V}}_{13\ 13} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} c - cd \overset{\circ}{\Sigma}_{13\ 13} & cd \overset{\circ}{\Sigma}_{13\ 13} \\ cd \overset{\circ}{\Sigma}_{13\ 13} & d - cd \overset{\circ}{\Sigma}_{13\ 13} \end{bmatrix} \times$$

× $\left(\det\left(1-\frac{2}{\Sigma}V\right)\right)^{-1}$,

$$\tilde{\mathbf{V}}_{13,13}^{+-} = \frac{1}{4} \mathbf{K}_{\mathbf{k}}, \frac{\mathbf{i}\omega_{\mathbf{n}} + \mathbf{H}_{0}^{+13}}{\mathbf{i}\omega_{\mathbf{n}} + \epsilon_{3}}$$

Здесь

$$H_0^{\prime \alpha\beta} \approx H_0^{\prime \beta} - H_0^{\prime \alpha}.$$

Используя теперь равенства /16/-/18/, получаем выражения для параметров порядка:

$$\begin{split} & < Q^{13} > = < Q^{13} >_0 + \frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \frac{1}{n(12)} + n(23) + \frac{1}{2} \int_{\vec{q}} [\beta(b_{(211,\vec{q})}^2 D^{12} < Q^{13})_{\vec{q}} \\ & + b_{(2)1,\vec{q}}^1 - D^{23} < Q^{(3)}_{-\vec{\theta}}) - (a_{(12,2)1,\vec{q}}^2 - < Q^{12}_{-\vec{\theta}} + a_{(23,2)1,\vec{q}}^1 < Q^{23}_{-\vec{\theta}})] \\ & > n(\epsilon_{1,\vec{q}}) + \frac{1}{2} \int_{\vec{q}} \frac{1}{\beta} (b_{(112,\vec{q})}^2 D^{12} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + b_{(1)2,\vec{q}}^1 D^{23} < Q^{13}_{-\vec{\theta}}) \\ & - (a_{(12,1)2,\vec{q}}^2 - Q^{12}_{-\vec{\theta}} + a_{(23,1)2,\vec{q}}^1 < Q^{23}_{-\vec{\theta}})]n(\epsilon_{2\vec{q}}) + \frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \frac{1}{2} 2n(13) \\ & + [\beta K_{\vec{q}} - D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - 2 \ln(\epsilon_{3,\vec{q}})] + \frac{1}{N} \sum_{\vec{q}} \frac{1}{2} \beta P^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} < c_{\vec{q}}^2 \\ & (1 - \beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + 2\beta D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} Q^{13}_{-\vec{\theta}} < c_{\vec{q}}^4 \\ & + D^{\frac{1}{13}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}}] + 2\beta D^{13}_{-\vec{\theta}} < D^{13}_{-\vec{\theta}} D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \frac{2}{\beta} c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \frac{2}{\beta} c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \frac{2}{\beta} c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \frac{2}{\beta} c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \frac{2}{\beta} c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{q}} D^{13}_{-\vec{\theta}} > Q^{13}_{-\vec{\theta}} + \beta c_{\vec{q}} d_{\vec{q}} (D^{13}_{-\vec{\theta}} > Q^{13}_{-\vec{\theta}} + D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} - D^{13}_{-\vec{\theta}} < Q^{13}_{-\vec{\theta}} \\ & -\beta d_{\vec{\theta}} > D^{13}_{-\vec{\theta}} > D^{13}_{-\vec{\theta}} > D^{13}_{-\vec{\theta}} > D^{13}_{-\vec{\theta}} \\ \\ & -\beta d_{\vec{\theta}} > D^{13}_{-$$

$$< \mathbf{Q} > = < \mathbf{Q}_{0} + \frac{1}{N} \sum_{\mathbf{q}} | n(12) - n(23) + \frac{1}{2} \mathbf{J}_{\mathbf{q}} [\beta(\mathbf{b}_{(2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{D}^{12} < \mathbf{Q}_{\mathbf{b}}]$$

$$+ \mathbf{b}_{(2)1, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{D}^{23} < \mathbf{Q}_{0}^{-1} - (\mathbf{a}_{(12,2)1, \mathbf{q}}^{2} - (\mathbf{Q}_{(2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - (\mathbf{Q}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - (\mathbf{Q}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - (\mathbf{Q}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{Q}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{Q}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{D}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,2)1, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{A}_{(2,2,1)2, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A}_{(2,2,1)2, \mathbf{q}}^{1} - \mathbf{A}_{(2,2,1)2, \mathbf{q}}^{2} - \mathbf{A$$

Параметры а в b имеют следующий вид:

$$\begin{aligned} \mathbf{a}_{(1,p)i,\vec{q}}^{j} &= (\eta_{j} - \epsilon_{i})(\epsilon_{1} - \epsilon_{i})^{-1} (\epsilon_{p} - \epsilon_{i})^{-1}, \\ \mathbf{b}_{(1)i,\vec{q}}^{i} &= (\eta_{j} - \epsilon_{i})(\epsilon_{1} - \epsilon_{i})^{-1}, \quad \epsilon_{12} = \mathbf{H}^{\prime} \stackrel{(12)}{\leq} , \\ \eta_{(\frac{1}{2})}^{1} &\equiv \eta_{(\frac{1}{2})}(\vec{q}) = \mathbf{H}^{\prime} \stackrel{(\frac{12}{23})}{\circ} - \mathbf{K}_{\vec{q}}(\mathbf{J}_{\vec{q}} - \frac{1}{2}\mathbf{K}_{\vec{q}})\mathbf{J}_{\vec{q}}^{-1} < \mathbf{Q}^{\binom{12}{23}}_{\circ} , \\ \mathbf{n}(ij) = (\exp(\beta \epsilon_{ij}) - 1)^{-1} \quad (ij = 12, 23, 13), \end{aligned}$$

$$n(\epsilon_{\lambda,q}) = (\exp(\beta \epsilon_{\lambda,q}) - 1)^{-1}$$
.

Операторы D^{aff}, Q^{aff} приведены в приложении. Равенства /19/-/20/ являются прямым обобщением уравнения для параметра порядка работы ¹². Анализ уравнений /19/-/20/ затруднителен и нами не проводится.

5. В работе выполнены вычисление и анализ спектра плементарных возбуждений для модели Гейзенберга с биквадратным обменом. В общем случае спектр элементарных возбуждений имсет три ветви (k) (k = 1,2,3). Возбуждения с $\lambda = 1, 2$ являются спиновыми волнами /S² меняется на единицу/. Возбуждения с л-3 происходят с изменением S^z на два. Если значение спина S npoизвольно, то в рассматриваемой модели получается 25 ве:вей с [\\S^z] = 1 и 2S = 1 ветвей с [\S' = 2, Ветви (k) могут быть измерены обычными методами рассеяния нейтронов или ферромагнитного резонанса. Однако с ветвью (g(k) ситуация другая. И сечение рассеяния нейтронов, и поглощаемая энергия переменполя определяются корреляционной функцисй ного $\langle S^+S^-(t) \rangle$ и не "чувствуют" переходов с ' $\langle S^z \rangle = 2$. Однако существует возможность детектирования и таких возбуждений. Если мы начием модулировать обменные интегралы J_{ij} и К_{ij} звуком, то возможны переходы, при которых $\sqrt{S^{2}} = 2$. Т.е. интересующие нас возбуждения можно обнаружить при изучении коэффициента поглощения звука. Используя экспериментальные данные по величине обменных интегралов 2. можно грубо оценить требуемую частоту звука. Эта частота лежит в области гиперзвука и примерно равна 10¹⁰ - 10¹¹ Гу. Генерация гиперзвука такой частоты в принципе возможна.

ПРИЛОЖЕНИЕ

Выражения для функции Š⁺⁻ н Š имеют виспользуемых нами приближениях следующий вид:

$$\hat{\Sigma}_{ij,ij}^{-+} = \underbrace{(ij)}_{ij,ij} \underbrace{ij}_{---} \underbrace{(ij)}_{ij} = \langle Q^{ij}_{ij} (i\omega_{n} + H_{o}^{ij})^{-1} (ij = 12,23),$$

$$\hat{\Sigma}_{12,23}^{-+} = \hat{\Sigma}_{23,12}^{-+} = 0,$$

$$\hat{\Sigma}_{1j,1j}^{--} = \underbrace{ij}_{23,12} = 0,$$

$$\hat{\Sigma}_{1j,1j}^{--} = \underbrace{ij}_{23,12} = \delta_{n,0} \beta D^{ij} < Q^{ij} > (ij = 13, \overline{13}),$$

$$\hat{\Sigma}_{13,13}^{--} = \underbrace{ij}_{3,13} = 0,$$

$$\hat{\Sigma}_{13,13}^{--} = \underbrace{ij}_{3,13} = 0,$$

$$\hat{\Sigma}_{13,13}^{--} = \underbrace{ij}_{3,13} = 0,$$

$$\overset{\circ}{\Sigma}_{13,\,\overline{13}} = \overset{\circ}{\Sigma}_{\overline{13},\,13} = \boxed{13} = \boxed{\overline{13}} = \delta_{n,0} \beta D^{13} < Q^{13} = \delta_{0,0} \beta D^{13} = \delta_{0,0} \beta D^{13$$

$$H_{\circ}^{(i)} = H_{\circ}^{(i)} - H_{\circ}^{(i)}, \quad H_{\circ}^{(i)} = -(\underline{h} + \underline{D}), \quad H_{\circ}^{(2)} = 0, \quad H_{\circ}^{(3)} = \underline{h} - \underline{D},$$

$$\underline{h} = h_{\circ} + (J_{0} - \frac{1}{2} K_{0}) < S^{2} >_{0}, \quad \underline{D} = D_{\circ} + \frac{3}{2} K_{0} < Q_{0} ,$$

$$Q_{\circ}^{(12)} = Q_{\circ}^{(13)} \pm 3Q_{\circ}^{(13)} = \frac{3}{2} ,$$

$$D_{\circ}^{(12)} = Q_{\circ}^{(13)} \pm 3Q_{\circ}^{(13)} = \frac{3}{2} ,$$

$$D_{\circ}^{(12)} = \frac{3}{2} (\underline{\beta} \underline{h}), \quad D_{\circ}^{(13)} = \frac{3}{2} (\underline{\beta} \underline{D}) ,$$

$$D_{\circ}^{(12)} = D_{\circ}^{(13)} \pm 3D_{\circ}^{(13)} .$$

Литературс

- R.I.Joseph. Phys.Rev., 163, 523 (1967); H.H.Chen, R.I.Joseph. Phys.Rev., B2, 2706 (1970); G.A.Allan, D.D.Betts. Proc.Phys.Snc., 91, 341(1967); H.H.Chen, R.I.Joseph. J.Meth.Phys., 13, 725 (1972); L.L.Liu, R.I.Joseph. J.Phys.Chem.Solids, 33, 451 (1972); H.A.Brown. Phys.Rev. 24, 115 (1971); C.Rudowicz. Acta Phys.Polon, A44, 103 (1973).
- G. Will, W.Schafer. J.Phys., C4, 811 (1971);
 H.H.Chan, P.M.Levy. Phys.Rev.Lett., 27, 1383 (1971);
 A.H.Cooke, D.M.Martin, M.R.Wells. Sol.St.Com., 9, 519 (1971)
- M.E.Lines, E.D.Jones, Phys.Rev., 139, 1313 (1965);
 Phys.Rev., 141, 525 (1966); M.Nauciel-Bloch, G.Sarma, A.Castets,
 Phys.Rev., 58, 4603 (1972); D.A.Pink, P. Tremblay, Can.J.Phys., 50, 1726 (1973); J.Sivardiere, Phys.Rev., 58, 2094 (1972); 68, 4284 (1972);
 89, 2004 (1973); J.Sivardière, A.N.Berker, M.Wortis, Phys.Rev., 78, 343 (1973).
- 4. В.М. Матвеев. ЖЭТФ, 65, 1626 /1973/.
- 5. K.Becker. Int.J.Mag., 3, 239 (1972).
- B. Westwański, A. Pawlikowski. Phys.Lett, A43, 201 (1973);
 B. Westwański. Phys.Lett., A44, 27 (1973)
- B. Westwański. JINR, E4-7624, Dubna, 1973; JINR, E4-7625, Dubna, 1973.
- 8. А.Р. Кессель. ФТТ, 5, 1055 /1963/.
- 9. S.B.Haley, P.Eroös. Phys.Rev., 5B, 1106 (1972).
- B.Westwański. Phys.Lett., A45, 449 (1973); JINR E4-7486, Dubna, 1973, JINR, E4-7487, Dubna, 1973.
- 11. M.Blume, Y.Y. Hsieh, J.Appl. Phys., 40, 1249 (1969).
- В.Г.Вакс, А.И.Ларкин, С.А.Пикин. ЖЭТФ, 53, 281 /1967/; 53, 1089 /1967/.

Рукопись поступила в издательский отдел 12 февраля 1974 года.