05

# Определение периода несоразмерной магнитной структуры методом ФМР в хиральных металлорганических кристаллах

© Ф.Б. Мушенок<sup>1</sup>, М.В. Кирман<sup>1</sup>, О.В. Коплак<sup>2</sup>, Р.Б. Моргунов<sup>1</sup>

<sup>1</sup> Институт проблем химической физики РАН,

Черноголовка, Московская обл., Россия

<sup>2</sup> Киевский национальный университет им. Т. Шевченко,

Киев, Украина

E-mail: mushenokf@yandex.ru

(Поступила в Редакцию 8 ноября 2011 г.)

В спектрах ферромагнитного резонанса (ФМР) хирального молекулярного ферримагнетика  $[Mn\{(R/S)-pn\}]_2[Mn\{(R/S)-pn\}_2(H_2O)][Cr(CN)_6]_2$  обнаружена последовательность максимумов микроволнового поглощения, которая, как показано, соответствует спин-солитонному резонансу. Установлено, что эта последовательность соответствует резонансу на несоразмерной магнитной структуре, индуцированной конкуренцией симметричного и антисимметричного обменных взаимодействий. На основе спектров ФМР и их зависимости от температуры оценены параметры модулированной магнитной структуры.

## 1. Введение

Магнитоупорядоченные материалы с несоразмерной магнитной структурой являются объектом пристального изучения физики твёрдого тела и наук о материалах [1]. С одной стороны, интерес к подобным соединениям обусловлен возможностью обнаружения новых типов магнитного упорядочения и топологических структур, таких как магнитные кинк кристаллы [2], магнитные вихри [3], статические и динамические солитоны [4]. С другой стороны, многие материалы с несоразмерной магнитной структурой обладают пьезоэлектрическими свойствами (т.е. являются мультиферроиками) и могут быть использованы для создания устройств спинтроники [5].

В настоящее время основными способами изучения несоразмерных магнитных структур являются методы нейтронной и мюонной дифракции [6,7]. Однако проведение таких экспериментов часто недоступно и весьма дорого. Вместе с тем существуют работы, в которых предсказывается влияние несоразмерной магнитной структуры на спектры высокочастотных спиновых возбуждений [8,9]. Из этих работ следует, что параметры несоразмерных магнитных структур могут быть определены из экспериментов по ферромагнитному резонансу (ФМР). Авторам известно лишь о единичных попытках исследования несоразмерных магнитных структур методом ФМР [10,11]. Поэтому целью данной работы является установление взаимосвязи между теоретически рассчитанной несоразмерной магнитной структурой [8,9] и спектром спиновых возбуждений, а также оценка обменных и геометрических параметров несоразмерной магнитной структуры на примере хирального молекулярного ферримагнетика  $[Mn{(R/S)-pn}]_2[Mn{(R/S)-pn}_2(H_2O)][Cr(CN)_6].$ 

### 2. Методика экспериментов

 $[Mn\{(R/S)-pn\}]_2[Mn\{(R/S)-pn\}_2(H_2O)][Cr(CN)_6]-MOHO$ кристаллы были получены в виде плоских игл желтого цвета (Yellow Needle, далее YN) в реакции  $K_3[Cr(CN)_6]$ , Мп(ClO<sub>4</sub>)<sub>2</sub> и (S)-1,2-диаминопропана дигидрохлорида ((S)-pn 2HCl) в молярном отношении 2:3:3 в смеси метанола с водой в аргоновой атмосфере [12]. Рентгеноструктурный анализ гексагонального кристалла YN выявил формирование трехмерной хиральной сетки (рис. 1). Четыре цианидные группы  $[Cr(CN)_6]^{3+}$ ионов координированы с Mn<sup>2+</sup> ионами и формируют биметаллические геликоидальные петли с осью, параллельной кристаллографической оси с. Основные закономерности изменения спектров YN с температурой были установлены в работе [12,13]: наличие перехода в ферримагнитное состояние при  $T_c = 53$  K, направление оси легкого намагничивания вдоль кристаллографической оси с, а также малость влияния анизотропии формы и наличие спектров с множеством узких линий.

В экспериментах использовали спектрометр ЭПР *X*-диапазона частоты микроволнового магнитного поля (~ 9.5 GHz) Bruker EMX с прямоугольным резонатором типа  $H_{102}$ , частотой модуляции 100 kHz и диапазоном развертки постоянного магнитного поля  $B_0 = 0-1.5$  Т. Диэлектрические прозрачные кристаллы помещали в пучность магнитной составляющей микроволнового поля. Добротность резонатора была постоянной в процессе измерений  $Q = 12\,000 - 13\,000$  при T = 4 К. Измеряемый сигнал магнитного резонанса был пропорционален первой производной мнимой части магнитной восприимчивости кристалла  $d\chi/dH$ . Температуру варьировали в диапазоне T = 4-290 K в криостате ESR900 Oxford Instruments. В диапазоне 4-10 K температура в процессе записи спектров поддерживалась с точностью  $\pm 5 \cdot 10^{-3}$ .



Рис. 1. Атомная структура кристаллов YN.

Мощность СВЧ в резонаторе составляла  $10^{-4}$  W. Специальные меры предосторожности были предприняты для контроля частоты микроволнового поля, которая поддерживалась с помощью АПЧ постоянной, измерялась электронным частотомером с периодом 0.5 s, и в процессе измерений ее вариации не превышали  $10^{-6}$  от основной частоты спектрометра, в том числе при попадании в условия резонанса. Исследуемый образец запаивали в кварцевой ампуле, наполненной аргоном.

## 3. Экспериментальные результаты и обсуждение

Спектры ФМР кристаллов YN, полученные при ориентации магнитного поля вдоль оси образца c, содержат последовательность 10–20 линий сходной формы, убывающих в сторону сильных магнитных полей (рис. 2). С увеличением температуры T от 4 до 45 K наблюдается плавное увеличение резонансного поля  $H_0$  линии с максимальной амплитудой. В работе [13] показано, что такая последовательность линий ФМР не может быть объяснена спин-волновым резонансом или поверхностными модами, а обусловлена хиральным распределением спиновой плотности. С увеличением угла  $\Theta$  между магнитным полем H и осью кристалла c количество



**Рис. 2.** Спектры ФМР кристаллов YN при **H**  $\parallel$  **c** (верхний) и **H**  $\perp$  **c** (нижний), T = 30 K.



**Рис. 3.** Зависимости резонансного поля  $H_{\text{res}}$  линий ФМР от номера резонансного пика *n*, **H** || **c**. Сплошной линией показана аппроксимация выражением (3).

наблюдаемых линий уменьшается и при  $\Theta = 40^{\circ}$  эта последовательность полностью исчезает. Вместо неё в спектре ФМР появляется последовательность линий, убывающих в сторону слабых магнитных полей и соответствующих спин-волновому резонансу (см. рис. 2) [13]. В настоящей работе будет рассмотрена только ориентация кристалла, в которой **H** || **c**.

Хиральность кристаллической структуры YN и отсутствие в ней центра инверсии приводит к наличию антисимметричного обменного взаимодействия Дзялошинского-Мории [14,15]. Конкуренция симметричного J и антисимметричного D обменного взаимодействия приводят к образованию несоразмерной магнитной структуры, например, типа "простая спираль" [1], в которой при перемещении вдоль оси z распределение спиновой плотности изменяется по закону  $\varphi = kz$ , где k — волновой вектор модулированной структуры. В использованной нами ориентации кристалла YN ( $\mathbf{H} \parallel \mathbf{c}$ ) магнитное поле  $\mathbf{H}$  направлено вдоль оси геликоидальных петель (см. рис. 1). В этом случае на длине геликоидальных петель можно выделить участки, в которых магнитное поле перпендикулярно волновому вектору модулированной структуры к. В такой ориентации магнитное поле приводит к образованию периодической структуры, состоящей из участков соразмерной фазы, разделённых доменными стенками солитонами [1]. Такая магнитная структура получила название хиральной солитонной решетки (chiral soliton lattice) или магнитного кинк-кристалла (magnetic kink crystal, МКС) [1,2,16] и была обнаружена ранее в неорганических соединениях, таких как CuB<sub>2</sub>O<sub>4</sub> [17]. Распределение спиновой плотности в МКС подчиняется уравнению [1]

$$\cos[\varphi(z)/2] = \operatorname{sn}\left(2Kz/L_{\operatorname{kink}}\right),\tag{1}$$

где  $L_{\text{kink}} = \frac{8KE}{\pi Q_0}$  — период МКС решетки; *K*, *E* — полные эллиптические интегралы первого и второго рода с

эллиптическим модулем  $\kappa(\kappa \in [0; 1]), Q_0$  — период обратной решетки МКС при H = 0. Величина эллиптического модуля определяется условием  $\sqrt{H/H_{\text{flip}}} = \kappa/E(\kappa)$ . Период  $L_{\text{kink}}$  логарифмически возрастает с увеличением магнитного поля H, и при некотором критическом значении  $H_{\text{flip}}$  решетка МКС переходит в соразмерную магнитную структуру  $(L \to \infty)$  с магнитными моментами, упорядоченными вдоль магнитного поля **H**.

Резонансная частота поглощения микроволновой мощности на МКС структуре определяется выражением [18]

$$\frac{\hbar\omega_n}{\varepsilon_0} = \frac{n\pi}{\log(A/\sqrt{1 - H/H_{\rm flip}})},\tag{2}$$

где  $\omega_n$  — резонансная частота *n*-й моды поглощения,  $\varepsilon_0 = \frac{JS^2 \pi Q_0 c}{4E}$  — величина, характеризующая энергию спин-солитонных возбуждений; *S* — спин магнитных центров, *c* — период кристаллической решетки, A = 4 — параметр, определяемый типом магнитной структуры. Для случая фиксированной частоты  $\omega$  выражение (2) принимает вид

$$H_n = H_{\text{flip}} \left[ 1 - A^2 \cdot \exp\left(\frac{-2\pi n\varepsilon_0}{\hbar\omega}\right) \right].$$
(3)

Уравнение (3) с высокой точностью описывает зависимость резонансного поля *H*<sub>res</sub> линий ФМР от их номера *п* в диапазоне температур 4–50 К (рис. 3). Из аппроксимации зависимостей  $H_{res}(n)$  были определены температурные зависимости поля фазового перехода  $H_{\text{flip}}$ , характерной энергии  $\varepsilon_0$  и параметра A (рис. 4). Рассмотрим эти зависимости. В нашей работе получено значение  $\varepsilon_0 \sim 10^{-4}$  meV, что соответствует резонансу в гигагерцевом диапазоне. В то же время, в теоретической работе [18] предсказано значение  $\varepsilon_0 \sim 1 - 10 \,\mathrm{meV}$ , что соответствует резонансу в терагерцевом диапазоне. Таким образом, полученное нами значение  $\varepsilon_0$  на четыре порядка величины меньше, чем теоретически предсказанное значение. Это может быть обусловлено меньшей величиной обменного взаимодействия в молекулярных магнетиках по сравнению с неорганическими материалами, для которых проводились оценки. Полученное значение  $\varepsilon_0$  позволяет оценить период модулированной магнитной структуры, используя зависимость периода обратной решетки  $Q_0$  от  $\varepsilon_0$  [18]

$$Q_0 = \frac{4\varepsilon_0 E}{JS^2 \pi c},\tag{4}$$

где  $c = 1.7 \cdot 10^{-8} \text{ cm}^{-1}$  — период кристаллической решетки вдоль оси кристаллографической спирали [12],  $E \sim 1$  (при  $H \approx H_{\text{flip}}$ ). Для определения обменного интеграла *J* воспользуемся известным соотношением теории эффективного поля

$$J/k = \frac{3\Theta}{2zS(S+1)},\tag{5}$$

где  $\Theta = -30.4 \,\mathrm{K}$  — парамагнитная температура Вейсса кристаллов YN [12], z = 4 — количество бли-



Рис. 4. Температурные зависимости параметров аппроксимации. Сплошные линии проведены для облегчения восприятия.

жайших соседей, участвующих в обменном взаимодействии. Согласно уравнению (5), |J/k| = 2 К. Кристаллы YN являются ферримагнетиками и состоят из двух магнитных подрешеток, образованных ионами  $Mn^{2+}$  ( $S_1 = 5/2$ ) и  $Cr^{3+}$  ( $S_2 = 3/2$ ). Поэтому вместо спина S в уравнении (4) будем использовать средний спин  $S^2 = \sqrt{S_1(S_1+1)S_2(S_2+1)} = 5.7$ . После подстановки этих значений в уравнение (4) получим значение  $Q_0 \sim 1000 \, {\rm cm}^{-1}$ , а вектор модуляции равен  $k = 2\pi/Q_0 \sim 0.006$ . Соответственно один период модулированной магнитной структуры содержит  $1/k \sim 100$  кристаллографических ячеек, а угол разориентации между двумя соседними спинами  $\Delta \phi$  равен  $\Delta \varphi = 2\pi k \sim 2.5^{\circ}$ . Стоит отметить, что большой период модуляции (~ 100-1000 кристаллографических ячеек) является характерным для модулированных структур, индуцированных антисимметричным обменным взаимодействием Дзялошинского-Мории [1].

Параметр A с ростом температуры от 4 до 50 К монотонно уменьшается от 0.4 до 0.2. В то же время, согласно использованной нами модели, A = 4 и не

зависит от температуры [18]. Такое отличие может быть обусловлено двумя причинами.

1) Выражение (3), использованное для аппроксимации экспериментальных результатов, получено для одномерной спиновой цепочки. Кристаллы YN образованы геликоидальными петлями, в которых существует обменное взаимодействие между ионами, расположенными в одном и том же витке; между отдельными витками одной и той же петли, а также между витками соседних петель (рис. 1). Таким образом, реальная картина обменного взаимодействия и образования несоразмерной магнитной структуры в кристаллах YN гораздо сложнее, что и приводит к различию в значениях параметра *A*.

2) При расчёте спектра спиновых возбуждений в МКС не учитывалось влияние магнитокристаллической анизотропии, что также может приводить к различию экспериментального и теоретического значений параметра *A*.

Теперь рассмотрим температурную зависимость поля перехода  $H_{\text{flip}}$ . С повышением температуры от 4 до 20 К наблюдается незначительное убывание поля  $H_{\text{flip}}$ от 2.6 до 2.5 kOe, а дальнейшее увеличение температуры приводит к росту  $H_{\text{flip}}$  до 2.8 kOe. Полученное значение  $H_{\text{flip}}$  для кристаллов YN по порядку величины совпадает с аналогичным значением для неорганических МКС кристаллов ( $H_{\text{flip}} = 1-1.4$  kOe для  $\text{Cr}_{1/3}\text{NbS}_2$  [19],  $H_{\text{flip}} = 0.5-10$  kOe для CuB<sub>2</sub>O<sub>4</sub> [20]).

Таким образом, спектр ФМР хирального ферримагнетика YN при **H** || **c** и T = 4-50 К соответствует спинсолитонному резонансу в магнитных кинк-кристаллах. Впервые был оценен период модулированной магнитной структуры k методом ФМР. Полученное значение kпо порядку величины совпадает с ожидаемым периодом модулированных магнитных структур, индуцированных антисимметричным обменным взаимодействием Дзялошинского-Мории. В то же время, полученные из аппроксимации характерная энергия  $\varepsilon_0$  и параметр A отличаются по порядку величины от теоретических оценок [18], что может быть обусловлено влиянием магнитокристаллической анизотропии.

### 4. Выводы

Показано, что спектр ферромагнитного резонанса молекулярного ферримагнетика YN хорошо описывается в рамках модели спин-солитонного резонанса в магнитных кинк-кристаллах. Оценен вектор модуляции магнитной структуры кристалла  $k \sim 0.006$  и получено поле перехода в соразмерную магнитную структуру  $H_{\text{flip}} \sim 2.6$  kOe. Обнаружено значительное расхождение между экспериментально определённой и теоретически предсказанной энергией спиновых солитонов. Предполагается, что это различие обусловлено магнитокристаллической анизотропией, которая не учитывалась в теоретических оценках.

## Список литературы

- [1] Ю.А. Изюмов. УФН 144, 439 (1984).
- [2] S. Muehlbauer, A. Zheludev, E. Pomjakushina. Bull. Am. Phys. Soc. APS March Meeting **56**, 1 (2011).
- [3] J.-C. Domenge, C. Lhuillier, L. Messio, L. Pierre, P. Viot. Phys. Rev. B 77, 172 413 (2008).
- [4] H. Braun, J. Kulda, B. Roessli, D. Visser, K.W. Kramer, H.-U. Gudel, P. Boni. Nature Phys. 1, 3, 159 (2005).
- [5] A.B. Harris, G. Lawes. Handbook of Magnetism and Advanced Magnetic Materials / Ed. H. Kronmuller, S. Parkin. Wiley, N.Y. (2007). P. 2428-2460.
- [6] С.В. Малеев. УФН 172, 617 (2002).
- [7] Ю.А. Изюмов. УФН 131, 387 (1980).
- [8] M.E. Zhitomirsky, O.A. Petrenko, L.A. Prozorova. Phys. Rev. B 52, 3511 (1995).
- [9] L.E. Svistov, A.I. Smirnov, L.A. Prozorova, O.A. Petrenko, L.N. Demianets, A.Ya. Shapiro. Phys. Rev. B 67, 094434 (2003).
- [10] С.С. Сосин, Л.А. Прозорова, М.Е. Житомирский. Письма в ЖЭТФ **79**, 104 (2004).
- [11] T. Fujita, S. Mitsudo, M. Toda, T. Idehara, M. Chiba, K. Inoue, M. Motokawa. Proc. of the 24th Int. Conf. on Low-Temperature Physics, CP850, 1055 (2006).
- [12] K. Inoue, K. Kikuchi, M. Ohba. Angew. Chem. Int. Ed. 42/39, D3461 (2003).
- [13] R.B. Morgunov, M.V. Kirman, K. Inoue, Y. Tanimoto, J. Kishine, A.S. Ovchinnikov, O. Kazakova. Phys. Rev. B. 77, 184 419 (2008).
- [14] T. Moriya. Phys. Rev. **120**, 91 (1960).
- [15] I.E. Dzyaloshinsky. J. Phys. Chem. Solids 4, 241 (1958).
- [16] И.Е. Дзялошинский. ЖЭТФ. 19, 960 (1964).
- [17] B. Roessli, J. Schefer, G.A. Petrakovskii, B. Ouladdiaf, M. Boehm, U. Staub, A. Vorotinov, L. Bezmaternikh. Phys. Rev. Lett. 86, 1885 (2001).
- [18] J. Kishine, A.S. Ovchinnikov. Phys. Rev. B 79, 220405 (2009).
- [19] T. Miyadai, K. Kikuchi, H. Kondo, S. Sakka, M. Arai, Y. Ishikawa. J. Phys. Soc. Jpn. 52, 1394 (1983).
- [20] Y. Kousaka, S. Yano, J. Kishine, Y. Yoshida, K. Inoue, K. Kikuchi, J. Akimitsu. J. Phys. Soc. Jpn. 76, 123 709 (2007).