2013 Серия: Физика Вып. 2 (24)

УДК 537.6, 537.622.3, 537.622.4

Механизмы быстрой когерентной релаксации в наномагнитах

В. К. Хеннера, А. Ю. Байдинь.

^а Пермский государственный национальный исследовательский университет 614990, Пермь, ул. Букирева 15

Изучаются механизмы быстрой когерентной релаксации в парамагнитных и ферромагнитных наномагнитах, составленных из молекул или кластеров с большими магнитными моментами. Рассматриваются следующие возможности ускорения релаксации: обратная связь спинов образца с пассивным резонатором, радиационное трение и релаксация Ландау-Лифшица. Численно решаются уравнения движения для спиновой системы с учетом диполь-дипольных вза-имодействий.

Ключевые слова: когерентная релаксация; наномагниты

1. Введение

Явление когерентности может возникать в спиновой системе, когда длина волны электромагнитного излучения превышает характерные размеры системы. Исследования в этой области начались с работ Дике [1] по сверхизлучению, главной характеристикой которого является пропорциональность интенсивности излучения квадрату числа ча-Сверхизлучение сопровождается сверхбыстрым переворотом вектора намагниченности, что может найти многочисленные применения. В данной работе рассматривается микроскопическая модель быстрой когерентной релаксации в парамагнитных и ферромагнитных системах в случаях больших спиновых чисел. Причиной когерентной релаксации может быть обратная связь спинов образца с пассивным резонатором, радиационное трение и, в случае ферромагнитных спинов, спин-решеточная релаксация.

Существует довольно широкий класс наномолекул, которые обладают магнитными моментами порядка 10 магнетонов Бора. Молекулярными наномагнитами называются кластеры, сформированные такими молекулами, с парамагнитными свойствами. Благодаря большим спиновым числам молекулярные наномагниты могут рассматриваться в качестве кандидатов для изучения квантовой информации и квантовых вычислений.

Одной из проблем их применения является медленная релаксация магнитных моментов. Од-

нако для того чтобы они могли служить как устройство для быстрой обработки информации, необходимы механизмы быстрого переключения между спин-вверх и спин-вниз состояниями.

В случае ферромагнитных частиц быстрый переворот магнитного момента является основной целью в магнитной записи. В среде, состоящей из частиц (магнитных центров) с огромными значениями магнитных моментов $(10^4 – 10^5)$ магнетонов Бора), необходимо ускорить, насколько это возможно, инверсию намагниченности.

Блумберг и Паунд [2] первыми показали, что ускорение релаксации в системе спинов может происходить за счет ее связи с пассивным резонатором, настроенным на частоту прецессии намагниченности. Изначально спиновая система находится в неравновесном состоянии, осредненное направление намагниченности слегка отклонено от неравновесного направления, определяемого постоянным внешним магнитным полем. В процессе возвращения к равновесному состоянию прецессия намагниченности наводит электрический ток в катушке, влияющий на систему через сгенерированное им магнитное поле. Это магнитное поле – поле обратной связи приводит к когерентности между индивидуальными спинами. Теория когерентной релаксации для парамагнитных систем, связанных с резонатором, изложена в ряде работ, например [3;4;5]. К настоящему времени несколько подтверждений сверхизлучения для ядерных спинов были получены экспериментально (например [6;7]).

^b Университет Луисвилля 40292, Луисвилль, Кентукки, США

Для ферромагнетиков удобно применять уравнения Ландау-Лифшица (ЛЛ). В статье [8] было показано, что в системе ферромагнитных наночастиц с большим магнитным моментом два механизма релаксации (Ландау-Лифшица и связь с резонатором) могут приводить к когерентизации в системе

Когерентная релаксация также возможна за счет радиационного трения, вызванного общим полем излучения взаимодействующих спинов. Описание сверхизлучения в системах из молекулярных наномагнитов, обладающих большими спинами, представлено в статье [9], в которой взаимодействие спиновых магнитных моментов с общим излучаемым электромагнитным полем рассматривается как основной релаксационный механизм, возможный при определенных условиях.

Анализ уравнений Блоха показывает, что одним из критериев для быстрой когерентной релаксации в спиновой системе является соотношение $T_R < T_2$, где T_2 – поперечное время релаксации Блоха, а T_R – время релаксации за счет радиационного трения, которое может быть оценено как [10; 11]

$$T_R = \frac{c^3}{|\gamma| \, \omega_0^3 M} \, .$$

Здесь $\omega_0 = \left| \gamma \right| H_0$, H_0 - постоянное внешнее магнитное поле, M - магнитный момент образца, c - скорость света, γ - гиромагнитное отношение для электронов. При определенных условиях время T_R может быть существенно меньше T_2 .

В работе [12] была изучена быстрая когерентная релаксация в системе наномагнитов с большим спином. Использовалось макроскопическое описание, а именно было решено численно уравнение для эволюции полного магнитного момента системы.

В данной работе численно решаются микроскопические уравнения для магнитных моментов каждой частицы с учетов сразу нескольких механизмов когерентной релаксации: связь с пассивным резонатором, ЛЛ релаксация и радиационное трение. Также учитываются диполь-дипольные взаимодействия между магнитными моментами.

2. Уравнения движения

Уравнения движения для каждого магнитного момента системы могут быть написаны следующим образом:

$$\dot{\boldsymbol{\mu}}^{(k)} = -|\gamma| \boldsymbol{\mu}^{(k)} \times \left(\mathbf{H}^{(k)} + \frac{2}{3c^3} \sum_{j}^{N} \ddot{\boldsymbol{\mu}}^{(j)} \right)$$

$$-\frac{\alpha |\gamma|}{\mu} \left(\boldsymbol{\mu}^{(k)} \times \left(\boldsymbol{\mu}^{(k)} \times \mathbf{H}^{(k)} \right) \right).$$
(1)

Здесь α – параметр затухания Ландау-Лифшица, поле ${\bf H}$ – полное магнитное поле, включающее: 1) постоянное внешнее поле ${\bf H}_0$ вдоль оси анизотропии ${\bf Oz}$; 2) поле анизотропии ${\bf H}_A = (H_A / \mu) (\mu \cdot {\bf n}) {\bf n}$, $H_A = 2E_A / \mu$, где ${\bf n}$ – единичный вектор легкой оси в направлении оси ${\bf Oz}$ и E_A – энергия анизотропии одной частицы; 3) поле обратной связи ${\bf H} = (H,0,0)$, генерируемое током в катушке, ось которой направлена вдоль ${\bf Ox}$; 4) дипольное магнитное поле ${\bf H}_d$, вызванное межчастичными диполь-дипольными взаимодействиями.

Таким образом, выражение для эффективного магнитного поля выглядит следующим образом:

$$\mathbf{H} = (H + H_{d,x}, H_{d,y}, H_0 + H_A + H_{d,z}).$$

Локальное дипольное магнитное поле

$$\boldsymbol{H}_{d}^{(k)} = -\partial U_{dd} / \partial \boldsymbol{\mu}_{k}$$

в точке расположения k-го магнитного центра определяется энергией диполь-дипольных взаимолействий:

$$U_{dd} = \sum_{\substack{k,m \\ k>m}}^{N} \left[\frac{(\boldsymbol{\mu}_{k} \cdot \boldsymbol{\mu}_{m})}{r_{km}^{3}} - \frac{3(\boldsymbol{\mu}_{k} \cdot \boldsymbol{r}_{km})(\boldsymbol{\mu}_{m} \cdot \boldsymbol{r}_{km})}{r_{km}^{5}} \right].$$

Здесь r_{km} – радиус-вектор, соединяющий k-ю и m-ю частицы (магнитные центры), N – число частиц.

Для того чтобы найти выражения для $\ddot{\pmb{\mu}}^{(k)}$, будем решать уравнение (1) итерационно, предполагая, что наиболее быстрым является вращение вокруг поля $(H_0 + H_A)\hat{\pmb{z}}$. Таким образом, записывая первую производную в основном порядке и дифференцируя два раза, получаем выражение для третьей производной:

$$\ddot{\boldsymbol{\mu}}^{(k)} = |\gamma|^3 \left(\boldsymbol{H}_0 + \boldsymbol{H}_A \frac{\boldsymbol{\mu}_z^{(k)}}{\mu} \right)^2 \boldsymbol{\mu}^{(k)} \times \left(\boldsymbol{H}_0 + \boldsymbol{H}_A \frac{\boldsymbol{\mu}_z^{(k)}}{\mu} \hat{\boldsymbol{z}} \right).$$

Подставляя этот результат в уравнение (1), получим

$$\begin{split} \dot{\mu}_{x}^{(k)} &= -\frac{2 \left| \gamma \right|^{4}}{3 c^{3}} \, \mu_{z}^{(k)} \sum_{j}^{N} \mu_{x}^{(j)} \left(H_{0} + H_{A} \frac{\mu_{z}^{(j)}}{\mu} \right)^{3} \\ &- \left| \gamma \right| \left(H_{0} + H_{A} \frac{\mu_{z}^{(k)}}{\mu} \right) \mu_{y}^{(k)} - \\ &- \left| \gamma \right| \left(\mu_{y}^{(k)} H_{dz}^{(k)} - \mu_{z}^{(k)} H_{dy}^{(k)} \right) \\ &+ \alpha \left| \gamma \right| \left(H + H_{dx} \right) \frac{\mu_{y}^{(k)2} + \mu_{z}^{(k)2}}{\mu} \\ &- \alpha \left| \gamma \right| \left(H_{0} + H_{dz} + H_{A} \frac{\mu_{z}^{(k)}}{\mu} \right) \frac{\mu_{x}^{(k)} \mu_{z}^{(k)}}{\mu} \\ &- \frac{\alpha \left| \gamma \right| H_{dy}}{\mu} \mu_{x}^{(k)} \mu_{y}^{(k)} , \end{split}$$
 (2)

$$\begin{split} \dot{\mu}_{y}^{(k)} &= -\frac{2 \, |\gamma|^4}{3 c^3} \, \mu_z^{(k)} \sum_{j}^{N} \mu_y^{(j)} \bigg(H_0 + H_A \frac{\mu_z^{(j)}}{\mu} \bigg)^3 \\ &+ |\gamma| \bigg(H_0 + H_A \frac{\mu_z^{(k)}}{\mu} \bigg) \mu_x^{(k)} - |\gamma| \, \mu_z^{(k)} H \\ &- |\gamma| \bigg(\mu_z^{(k)} H_{dx}^{(k)} - \mu_x^{(k)} H_{dz}^{(k)} \bigg) \\ &- \alpha \, |\gamma| \bigg(H + H_{dx} \bigg) \, \frac{\mu_x^{(k)} \mu_y^{(k)}}{\mu} \\ &- \alpha \, |\gamma| \bigg(H_0 + H_{dz} + H_A \frac{\mu_z^{(k)}}{\mu} \bigg) \, \frac{\mu_y^{(k)} \mu_z^{(k)}}{\mu} \\ &+ \frac{\alpha \gamma H_{dy}}{\mu} \bigg(\mu_x^{(k)2} + \mu_z^{(k)2} \bigg) \,, \\ \dot{\mu}_z^{(k)} &= \\ &\frac{2 \, |\gamma|^4}{3 c^3} \Bigg[\mu_x^{(k)} \sum_{j}^{N} \mu_x^{(j)} \bigg(H_0 + H_A \frac{\mu_z^{(j)}}{\mu} \bigg)^3 \bigg] \\ &+ \mu_y^{(k)} \sum_{j}^{N} \mu_y^{(j)} \bigg(H_0 + H_A \frac{\mu_z^{(j)}}{\mu} \bigg)^3 \bigg] \\ &+ |\gamma| \, \mu_y^{(k)} H - |\gamma| \bigg(\mu_x^{(k)} H_{dy}^{(k)} - \mu_y^{(k)} H_{dx}^{(k)} \bigg) \\ &- \alpha \, |\gamma| \bigg(H + H_{dx} \bigg) \, \frac{\mu_x^{(k)} \mu_z^{(k)}}{\mu} \\ &+ \alpha \, |\gamma| \bigg(H_0 + H_{dz} + H_A \frac{\mu_z^{(k)}}{\mu} \bigg) \, \frac{\mu_x^{(k)2} + \mu_y^{(k)2}}{\mu} \\ &- \frac{\alpha \, |\gamma| \, H_{dy}}{\mu} \, \mu_y^{(k)} \, \mu_z^{(k)} \,. \end{split}$$

Введем безразмерное время $\tilde{t}=\omega_0\,t$, частоты $\omega_0=\mid\gamma\mid H_0$, $\qquad \omega_H=\mid\gamma\mid H$, $\qquad \omega_A=\mid\gamma\mid H_A$, $\omega_d=\mid\gamma\mid\mu\mid a^3$, где a – среднее межчастичное расстояние, и определим новые безразмерные параметры

$$p_H = \omega_H / \omega_0 = H / H_0$$
, $p_d = \omega_d / \omega_0 = \mu / a^3 H_0$,
 $p_A = \omega_A / \omega_0 = H_A / H_0$.

Так как уравнения движения сохраняют длины магнитных моментов, введем единичные векторы ${m e}^{(k)}={m \mu}^{(k)}/\mu$. Безразмерный параметр $\xi=1/\omega_0T_R$ отвечает за радиационное трение, где $T_R=3c^3/2\left|\gamma\right|\omega_0^3M(0)$ – время релаксации за счет радиационного трения. Полный магнитный момент $M(0)=\mu N$. В результате уравнения движения принимают вид

$$\begin{split} \dot{e}_{x}^{(k)} &= -\frac{\xi}{N} e_{z}^{(k)} \sum_{j}^{N} e_{x}^{(j)} \left(1 + p_{A} e_{z}^{(j)} \right)^{3} \\ &- \left(1 + p_{A} e_{z}^{(k)} \right) e_{y}^{(k)} \\ &- p_{d} \left(e_{y}^{(k)} \tilde{H}_{dz}^{(k)} - e_{z}^{(k)} \tilde{H}_{dy}^{(k)} \right) \\ &+ \alpha \left(p_{H} + p_{d} \tilde{H}_{dx}^{(k)} \right) \left(e_{y}^{(k)2} + e_{z}^{(k)2} \right) \\ &- \alpha \left(1 + p_{d} \tilde{H}_{dz}^{(k)} + p_{A} e_{z}^{(k)} \right) e_{x}^{(k)} e_{z}^{(k)} \\ &- \alpha p_{d} \tilde{H}_{dy}^{(k)} e_{x}^{(k)} e_{y}^{(k)} , \end{split}$$
(5)

$$\begin{split} \dot{e}_{y}^{(k)} &= -\frac{\xi}{N} e_{z}^{(k)} \sum_{j}^{N} e_{y}^{(j)} \left(1 + p_{A} e_{z}^{(j)} \right)^{3} \\ &+ \left(1 + p_{A} e_{z}^{(k)} \right) e_{x}^{(k)} \\ &- p_{d} \left(e_{z}^{(k)} \tilde{H}_{dx}^{(k)} - e_{x}^{(k)} \tilde{H}_{dz}^{(k)} \right) - p_{H} e_{z}^{(k)} \\ &- \alpha \left(p_{H} + p_{d} \tilde{H}_{dx}^{(k)} \right) e_{x}^{(k)} e_{y}^{(k)} \\ &- \alpha \left(1 + p_{d} \tilde{H}_{dz}^{(k)} + p_{A} e_{z}^{(k)} \right) e_{y}^{(k)} e_{z}^{(k)} + \\ &+ \alpha p_{d} \tilde{H}_{dy}^{(k)} \left(e_{x}^{(k)2} + e_{z}^{(k)2} \right) , \end{split}$$
 (6)

$$\dot{e}_{z}^{(k)} = \frac{\xi}{N} \left[e_{x}^{(k)} \sum_{j}^{N} e_{x}^{(j)} \left(1 + p_{A} e_{z}^{(j)} \right)^{3} + e_{y}^{(k)} \sum_{j}^{N} e_{y}^{(j)} \left(1 + p_{A} e_{z}^{(j)} \right)^{3} \right] + p_{H} e_{y}^{(k)}$$

$$- p_{d} \left(e_{x}^{(k)} \tilde{H}_{dy}^{(k)} - e_{y}^{(k)} \tilde{H}_{dx}^{(k)} \right)$$

$$- \alpha \left(p_{H} + p_{d} \tilde{H}_{dy}^{(k)} \right) e_{x}^{(k)} e_{z}^{(k)}$$

$$+ \alpha \left(1 + p_{A} e_{z}^{(k)} + p_{d} \tilde{H}_{dz}^{(k)} \right) \left(e_{x}^{(k)2} + e_{y}^{(k)2} \right)$$

$$- \alpha p_{d} \tilde{H}_{dy}^{(k)} e_{y}^{(k)} e_{z}^{(k)}.$$

$$(7)$$

В этих уравнениях производные берутся по времени \tilde{t} . Безразмерное дипольное поле, действующее на k-й магнитный центр, имеет вид

$$\begin{split} \boldsymbol{H}_{d}^{(k)} / \boldsymbol{H}_{0} &= p_{d} \tilde{\boldsymbol{H}}_{d}^{(k)}, \\ \tilde{\boldsymbol{H}}_{d}^{(k)} &= \sum_{m=1}^{N} \left[\frac{3}{\tilde{r}_{km}^{5}} \tilde{\boldsymbol{r}}_{km} \left(\boldsymbol{e}^{(m)} \tilde{\boldsymbol{r}}_{km} \right) - \frac{1}{\tilde{r}_{km}^{3}} \boldsymbol{e}^{(m)} \right], \end{split}$$

где $\tilde{r}_{km} = r_{km} / a$ — безразмерные координаты межцентровых расстояний.

3. Поле обратной связи

Если система помещена в резонатор (LCR цепь), генерируемый в нем за счет изменения маг-

нитного момента системы во времени, электрический ток I подчиняется уравнению Кирхгофа:

$$L\frac{dI}{dt} + RI + \frac{1}{C} \int_{0}^{t} I(t')dt' = -\frac{d\Phi}{dt},$$

$$\Phi = \frac{4\pi}{C} n\eta A m_{x},$$
(8)

где Φ — магнитный поток в катушке с n витками и площадью поперечного сечения A, $\eta = V/V_c$ — фактор заполнения катушки, V — объем образца, включающий парамагнитные или ферромагнитные частицы, и V_c — внутренний объем катушки, m_x — x-компонента намагниченности образца на единицу объема:

$$m_x = (\mu/V) \sum_{l} e_x^{(l)} .$$

Наведенный ток генерирует в катушке магнитное поле обратной связи

$$H = \frac{4\pi N}{cl}I \ . \tag{9}$$

Дифференцируя уравнение (8) по времени \tilde{t} и используя переменную p_H , получим уравнение для поля обратной связи:

$$\frac{d^2}{d\tilde{t}^2} p_H + 2 \frac{\gamma_r}{\omega_0} \frac{d}{d\tilde{t}} p_H + \left(\frac{\omega_r}{\omega_0}\right)^2 p_H =
= -4\pi\beta \left(\frac{1}{N} \frac{d^2}{d\tilde{t}^2} \sum_{l=1}^N e_x^{(l)}\right).$$
(10)

Представим коэффициенты в терминах параметров, характерных для LCR цепи: $2\gamma_r = R/L = \omega_r/Q$, $\omega_r = 1/\sqrt{LC}$, где Q — добротность контура, $L = 4\pi n^2 A/lc^2$ — коэффициент самоиндукции катушки длины l.

Выражение в скобках с правой стороны уравнения (10) — средняя вторая производная x-компоненты единичного вектора намагниченности, в то время как коэффициент

$$\beta = \eta N \mu / (VH_0) \tag{11}$$

определяет интенсивность связи магнитных моментов с катушкой. Используя оценку для межчастичного расстояния $a \approx (V/N)^{1/3}$ и определение параметра $p_d = \mu/a^3H_0$, параметр β может быть представлен в виде $\eta\,p_d$.

Важно, что поле обратной связи H является фактором, приводящим к когерентности в системе.

Это поле начинает медленно увеличиваться, как только система магнитных моментов, находящихся изначально в неравновесном состоянии, начинает переход в равновесное состояние. Поле становится максимальным в момент, когда полная z – компонента магнитного момента переходит через нулевое значение. Так как поле обратной связи включает в себя вклад каждого магнитного момента, оно является коллективным, что в результате приводит к значительному (в идеальном случае в N раз) ускорению релаксации.

4. Результаты

В данной секции представлена эволюция z-компоненты среднего магнитного момента системы $e_z(t) = \frac{1}{N} \sum_z e_z^{(k)}(t)$ в зависимости от парамет-

ров, отвечающих различным механизмам релаксации. Численно решаются уравнения (5)-(7), (10) для фиксированных параметров
$$Q=10$$
 и

 $N = 4 \times 5 \times 5$. Начальные значения поляризации и магнитного поля катушки следующие:

 $e_z(0) = -0.95$, $p_H(0) = 0$, $\dot{p}_H(0) = 0$.

Рис. 1,a и 1, δ показывают результаты моделирования для $\beta=0$ и $\alpha=0$ (нет поля обратной связи и релаксации ЛЛ), т.е. релаксация происходит только за счет радиационного трения; параметр K=0.5 (параметр, отвечающий за анизотропию) остается неизменным. Как видно, когда характерное время радиационного трения, определяемое параметром ξ , близко к времени одной Ларморовской прецессии, переворот намагниченности происходит за несколько десятков ω_0^{-1} . Сравнивая рис. 1,a и 1, δ , мы видим, что усиление дипольных взаимодействий приводит к ослаблению когерентности в системе. С увеличением дипольных взаимодействий переворот происходит значительно медленнее и менее резко.

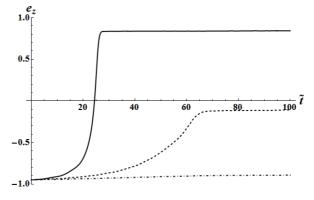


Рис. 1, а. Эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента за счет радиационного трения $\xi = 1/2$, 1/4, 1/8 (сверху вниз), $p_d = 0.01$

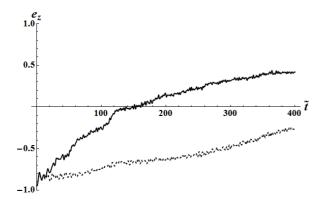


Рис. 1,6. Эволюция *z-компоненты* среднего магнитного момента за счет радиационного трения $\xi = 1/2$, 1/4 (сверху вниз), $p_d = 0.1$

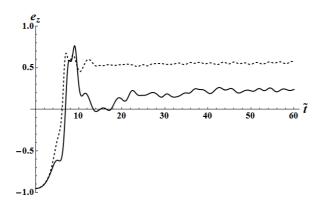


Рис. 2. Эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента при $\xi=0.5$ (пунктир), $\xi=0.1$, $\beta=0.1$

На рис. 2 (как и на всех последующих) система эволюционирует в присутствии пассивного резонатора, $\beta \neq 0$. Обратное поле связи, создаваемое резонатором, приводит к быстрой релаксацию за время порядка $10\omega_0^{-1}$. Заметные осцилляции z-компоненты среднего магнитного момента связаны с конечной добротностью контура. Увеличение радиационного трения сглаживает эти осцилляции.

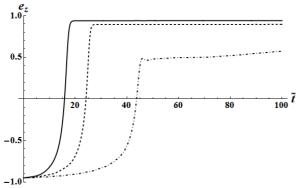


Рис. 3,а. Эволюция *z*-компоненты средне-го магнитного момента при $\xi = 0.1$, $\beta = 0$, K = 0.4, 0.5, 0.6 (слева на право)

Рис. 3,а и 3,б демонстрирует эволюцию *z*-компоненты среднего магнитного момента системы для разных значений параметра *K*. На рис. 3,а присутствует только радиационное трение, на рис. 3,б добавляется связь с резонатором. Анизотропия задерживает релаксацию в обоих случаях. Как видно, поле обратной связи с катушкой синхронизирует движение магнитных моментов намного быстрее, чем только одно радиационное трение, что приводит к очень быстрой когерентной релаксации.

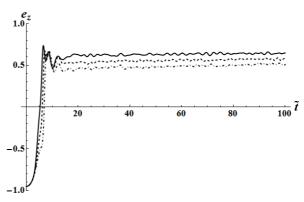


Рис. 3,6. Эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента при $\xi = 0.1$, $\beta = 0$, K = 0.4, 0.5, 0.6 (слева на право)

Рассмотрим теперь ситуацию, когда $\alpha \neq 0$, что может относиться к ферромагнитным наномагнитам, так и парамагнитным. Последнее возможно, так как уравнение (1) сохраняет длины магнитных моментов и каждый из них может ассоциироваться с псевдоспином. Рис. 4,а и 4,б показывают влияние параметра α при разных значениях параметра β . При малых β и с ростом α колебания, вызванные полем обратной связи затухают. Увеличение коэффициента α оказывает наиболее заметное влияние при малых значениях параметра связи с резонатором. Подобные расчеты были проделаны в статье [8] с одним отличием — авторы не рассматривали механизм радиационного трения.

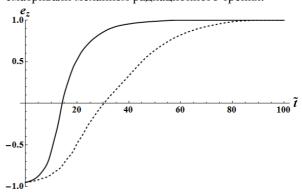


Рис. 4,а. Эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента при $\xi = 0.1$, $\beta = 0.01$, $\alpha = 0.1$ (пунктир), 0.2

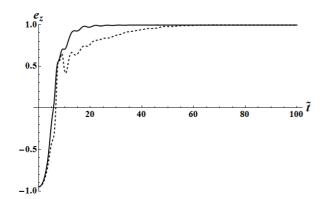


Рис. 4,6. Эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента при $\xi = 0.1$, $\beta = 0.1$, $\alpha = 0.1$ (пунктир), 0.2

Рис. 5,а и 5,6 демонстрируют влияние параметра радиационного трения ξ в случае слабого поля обратной связи.

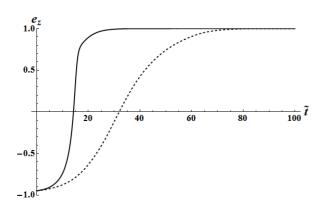


Рис. 5,а. Эволюция *z*-компоненты средне-го магнитного момента при $\xi = 0.1$ (пунктир), 0.5, $\beta = 0.001$, $\alpha = 0.1$

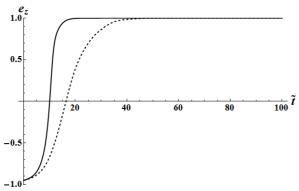


Рис. 5,6. Эволюция *z-компоненты* среднего магнитного момента при ξ =0.1 (пунктир), 0.5, β = 0.001, α = 0.2

В случае слабых спин-решеточных взаимодействий (небольшие значения параметра α) радиационное трение значительно уменьшает время релаксации. С увеличением параметра α эффект радиационного трения уменьшается.

Можно сказать, что радиационное трение и релаксация ЛЛ являются важными факторами релаксации только в случае малых значений параметра связи с резонатором, β .

На рис. 6 показана эволюция *z*-компоненты среднего магнитного момента для разных значений параметра анизотропии. С увеличением анизотропии увеличивается время релаксации. Увеличение же релаксационных параметров приведет к уменьшению времени релаксации.

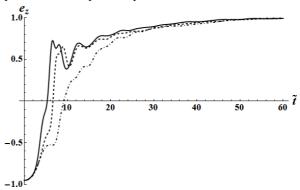


Рис. 6. Эволюция z-компоненты среднего магнитного момента при $\xi = 0.1$, $\beta = 0.1$, $\alpha = 0.1$, K=0.2, 0.5, 0.8 (слева направо)

5. Заключение

В работе сформулированы микроскопические уравнения движения с учетом радиационного трения, ЛЛ релаксации, связи с пассивным резонатором, диполь-дипольных взаимодействий. Полученные численным моделированием решения этих уравнений показывают, что наиболее сильным эффектом является связь спиновой системы с внешним резонатором. Увеличение параметра β резко сокращает время релаксации вследствие когерентизации движения спинов в общем поле резонатора. С увеличением ξ и α сглаживается кривая эволюции намагниченности, а именно сокращается число колебаний, вызванных конечностью добротности резонатора. Обратное поле связи с катушкой, действующее на магнитные моменты, устанавливает режим когерентной релаксации. Данный процесс существенно отличается от релаксации ЛЛ. Когерентный процесс намного быстрее, намагниченность совершает полный переворот в течение нескольких Ларморовских оборотов. При больших значениях параметра связи с резонатором релаксационный процесс теряет зависимость от остальных механизмов. Механизм радиационного трения существенен только при небольших значениях параметра β . В целом, рассмотрение несколько механизмов релаксации показывает, что все они дают вклад в инверсию намагниченности.

Данная работа поддерживалась грантом Министерства образования Пермского Края C-26/628 и грантами РФФИ 11-07-96007, 12-02-00897.

Список литературы

- 1. *Dicke R. H.* Coherence in spontaneous radiation processes // Phys. Rev. 1954. Vol. 93. P. 99–110.
- 2. *Bloembergen N.*, *pound R. V.* Radiation damping in magnetic resonance experiments // Phys. Rev. 1954. Vol. 95. P. 8–12.
- 3. *Davis C. L., Henner V. K., Tchernatinski A. V., Kaganov I. V.* Spin-system radio-frequency superradiation: A phenomenological study and comparison with numeric simulations // Phys. Rev. B 2005. Vol. 72. P. 054406–054416.
- 4. *Yukalov V. I., Henner V. K., Kharebov P.V.* Coherent spin relaxation in molecular magnets // Phys. Rev. B. 2008. Vol. 77. P. 134427–134435.
- 5. Yukalov V. I., Henner V.K., Kharebov P.V., Yukalova E.P. Coherent spin radiation by magnetic nanomolecules and nanoclusters // Laser Phys. Lett. 2008. Vol. 5. P. 887–893.
- 6. *Kiselev J., Shumovsky A., Yukalov V. I.* Thermal noise induced radio frequency superradiance in resonator // Mod. Phys. Lett. B. 1989. Vol. 3. N. 15. P. 1149–1156.
- 7. Bosiger P., Brun E., Meier D. Ruby NMR laser: A phenomenon of spontaneous self-organization of a

- nuclear spin system // Phys. Rev. A. 1978. Vol. 18. P. 671–684.
- 8. *Henner V., Raikher Yu., Kharebov P.* Fast coherent relaxation in a ferromagnet nanoparticle assembly // Phys. Rev. B. 2011. Vol. 84. P. 144412–144419.
- 9. *Henner V. K., Kaganov I. V.* Superradiation from crystals of high-spin molecular nanomagnets // Phys. Rev. B. 2003. Vol. 68. P. 144420–144425.
- 10. *Гинзбург В. Л.* Теоретическая физика и астрофизика. Дополнительные главы. М.: Наука, 1980. 505 с
- Skrotskii G. V., Kokin A. A. On the influence of coherent magnetic dipole radiation on magnetic resonance // Sov. Phys. JETP. 1960. Vol. 10, N. 3. P. 572–574.
- 12. Байдин А. Ю., Хеннер В. К. Быстрая когерентная релаксация в системе наномагнитов с большим спином // Вестник Пермского Университета. Серия: Физика. 2012. Вып. 2 (20). С. 88–95.
- Sorace L., Wernsdorfer W., Thirion C., Barra A. L., Pacchioni M., Mailly D., Barbara B. Photonassisted tunneling in a Fe₈ single molecule magnet //Cond-Mat. 2003. P. 0304274–0304278.

Mechanism of fast coherent relaxation nanomagnets with high spin numbers

V. K. Henner^a, A. Y. Baydin^b

Mechanisms of fast coherent relaxation in paramagnetic and ferromagnetic nanomagnets composed of molecules or clusters with high magnetic moments are studied. The following possibilities to accelerate relaxation are considered: the coupling of magnetic moments with passive resonator, radiation friction, and Landau-Lifshitz relaxation. Equations of motions for dipole interacting spins are solved numerically and the role of different relaxation mechanisms has been examined.

Keywords: coherent magnetic relaxation, nanomagnets

^a Perm State University, Bukirev St. 15, 614990, Perm

^b University of Louisville, Louisville, KY, 40292, USA