

05; 09

© 1991 г.

## СПИН-ВОЛНОВЫЕ МАГНИТОСТАТИЧЕСКИЕ ВОЗБУЖДЕНИЯ В НЕОДНОРОДНЫХ ПО ТОЛЩИНЕ ФЕРРОМАГНИТНЫХ ПЛЕНКАХ

*Л. В. Луцев*

Получено рекуррентное соотношение, описывающее дисперсионные характеристики магнитостатических волн (МСВ), распространяющихся в многослойных ферромагнитных пленках. Показано, что с каждой границей можно связать алгебраическую конструкцию, имеющую структуру грассмановой алгебры. Исследуются симметрии локального и глобального типов, оставляющие инвариантным вид дисперсионной зависимости. Рассматриваются обобщения рекуррентного дисперсионного соотношения МСВ на случаи ферромагнитных сверхрешеток и пленок с непрерывным изменением магнитных параметров по толщине. Построены зависимости групповых скоростей МСВ, полученных численным дифференцированием дисперсионных кривых, для случая пленок с линейным изменением намагниченности по толщине. Теоретические зависимости сравниваются с экспериментальными значениями групповых скоростей прямой объемной МСВ, полученными на пленке  $Y_3Fe_5O_{12}$ : Ga, La.

### Введение

Изучение длинноволновых спиновых возбуждений — магнитостатических волн (МСВ) в ферромагнитных пленках представляет теоретический интерес и является важным для прикладных применений. Переход от однородных ферромагнитных пленок к многослойным структурам, к пленкам с непрерывным изменением намагниченности по толщине, к ферромагнитным сверхрешеткам дает возможность получения дисперсионных характеристик МСВ с заданной функциональной зависимостью. Исследования дисперсии МСВ в многослойных пленках и в пленках с непрерывным изменением намагниченности по толщине проводились в [1-8].

Преимуществом описанного ниже способа получения дисперсионных соотношений по сравнению со способами, описанными в [1-8], является возможность перехода от многослойной, дискретной структуры к пленочной структуре с изменяющимися значениями магнитных параметров по толщине. При выводе сохраняется член  $Re \mu_{zz}$ , который появляется при наклонном подмагничивании пленки и в случае существования в пленке кубической, гексагональной и т. п. анизотропий. В силу этого полученные дисперсионные зависимости имеют более общий вид, чем в [1-8], где член  $Re \mu_{zz}$  опускался.

В качестве примера найдены производные дисперсионных соотношений — групповые скорости прямой объемной МСВ в пленке с линейным профилем намагниченности по толщине. Теоретические значения сравниваются с экспериментальными.

### 1. Вывод дисперсионных соотношений

Рассмотрим ферромагнитную пленку, состоящую из  $N = n$  слоев. Направление магнитного поля  $H$  произвольно. Ось  $Oz$  направим перпендикулярно поверхности пленки, ось  $Ox$  — вдоль волнового вектора МСВ  $\mathbf{k}$ . Допустим, что пленка имеет толщину  $d_n$  и занимает интервал на оси  $Oz$   $[0, -d_n]$ . Свойства МСВ определяются уравнением Уокера [9]

$$\frac{\partial}{\partial x_i} \mu_{ik}^{(j,e)} \frac{\partial}{\partial x_k} \varphi^{(j,e)} = 0 \quad (x_{i,k} = x, y, z), \quad (1)$$

где  $\varphi^{(j,e)}$  — магнитостатический потенциал МСВ в  $j$ -слое или вне пленки (в этом случае  $\mu_{ik}^{(e)} = \delta_{ik}$ );  $\mu_{ik}^{(j)} = \mu_{ik}^{(j)*}$  — тензор магнитной проницаемости  $j$ -слоя, обладающий свойством эрмитовости.

Благодаря выбору системы координат производные по  $y$  в (1) равны нулю. Решение (1) будем искать в виде

$$\varphi^{(j,e)} = \exp(ikx) [A_C^{(j,e)} \exp(i\beta_C^{(j,e)} kz) + A_D^{(j,e)} \exp(i\beta_D^{(j,e)} kz)]. \quad (2)$$

После подстановки в (1) находим значения  $\beta_{C(D)}^{(j)}$   $j$ -слоя

$$\beta_{C(D)}^{(j)} = \mu_{zz}^{(j)-1} \{-\operatorname{Re} \mu_{zz}^{(j)} \pm [(\operatorname{Re} \mu_{zz}^{(j)})^2 - \mu_{zz}^{(j)} \mu_{xx}^{(j)}]^{1/2}\}, \quad (3)$$

где индексу  $C$  соответствует знак «+», индексу  $D$  — знак «—».

Для решения вне пленки

$$\begin{aligned} A_D^{(e)} &= 0, \quad \beta_C^{(e)} = i \quad (z > 0), \\ A_C^{(e)} &= 0, \quad \beta_D^{(e)} = -i \quad (z < -d_n). \end{aligned} \quad (4)$$

Границные условия уравнения Уокера заключаются в непрерывности  $\varphi^{(j,e)}$  и  $z$ -составляющей индукции  $\mu_{zz}^{(j,e)} \partial \varphi^{(j,e)} / \partial x_i$  на границах слоев. Подстановка (2) в граничные условия дает систему линейных уравнений относительно  $A_{C(D)}^{(j)}$ . Равенство нулю детерминанта этой системы определяет дисперсионные соотношения МСВ. Любой детерминант можно представить в виде косого произведения 1-форм [10]. С выделением этих 1-форм естественно возникает структура внешней или гравитационной алгебры [11].

Для представления детерминанта через косое произведение форм определим 1-формы типа  $C$  и  $D$ , связанные с границей  $S_j (-d_j)$ , находящейся между слоями  $j$  и  $j+1$ ,

$$\begin{aligned} \omega_{C(D)}^{(j)} &= \begin{pmatrix} \omega_{C(D)}^{(j)1} \\ \omega_{C(D)}^{(j)2} \end{pmatrix} = \exp[-i\beta_{C(D)}^{(j)} kd_j] \begin{pmatrix} 1 \\ k(\beta_{C(D)}^{(j)} \mu_{zz}^{(j)} + \mu_{zz}^{(j)}) \end{pmatrix}, \\ \bar{\omega}_{C(D)}^{(j)} &= \begin{pmatrix} \bar{\omega}_{C(D)}^{(j)1} \\ \bar{\omega}_{C(D)}^{(j)2} \end{pmatrix} = -\exp[-i\beta_{C(D)}^{(j+1)} kd_j] \begin{pmatrix} 1 \\ k(\beta_{C(D)}^{(j+1)} \mu_{zz}^{(j+1)} + \mu_{zz}^{(j+1)}) \end{pmatrix}. \end{aligned} \quad (5)$$

В дальнейшем понадобятся формы  $\omega_F^{(0)}, \bar{\omega}_E^{(n)}$ , определенные на границах  $S_0$  и  $S_n$  и связанные с внешним окружением пленки. Они получаются соответственно из форм  $\omega_C^{(j)}$  и  $\bar{\omega}_D^{(j)}$  при  $\beta_C = i, \beta_D = -i, \mu_{zz} = 1, \mu_{zx} = 0$ . Из  $\omega_C^{(j)}, \omega_D^{(j)}, \bar{\omega}_C^{(j)}, \bar{\omega}_D^{(j)} (\omega_F^{(0)}, \bar{\omega}_E^{(n)})$  можно выделить две образующие гравитационной алгебры, определенной на границе  $S_j$ .

Детерминант системы уравнений, получившейся после подстановки (2) в граничные условия, в терминах форм (5) имеет вид:

$$w^{(n)} = \begin{vmatrix} U_{n-2}^{n-1} & 0 \\ \vdots & 0 \\ 0 \dots 0 & \omega_{C1}^{(n)} \omega_{D1}^{(n)} \bar{\omega}_{E1}^{(n)} \\ 0 \dots 0 & \omega_{C2}^{(n)} \omega_{D2}^{(n)} \bar{\omega}_{E2}^{(n)} \end{vmatrix} = G_{DE}^{(n)} M_D^{(n)} - G_{CE}^{(n)} M_E^{(n)}, \quad (6)$$

где  $G^{(j)} = *(\omega_1^{(j)} \Delta \bar{\omega}_2^{(j)}) = \omega_1^{(j)} \bar{\omega}_2^{(j)} - \omega_2^{(j)} \bar{\omega}_1^{(j)}$ ;  $\Delta$  — внешнее произведение;  $*$  — оператор Ходжа, переводящий 2-форму в 0-форму (скаляр) [10]; формы  $\omega^{(j)}, \bar{\omega}^{(j)}$  есть формы типа  $C, D, E$  или  $F$ ;  $M_D^{(n)}, M_E^{(n)}$  — миноры матрицы  $U_{n-2}^{n-1}$ , получающиеся вычеркиванием соответственно последнего или предпоследнего столбца.

Нижние индексы  $G^{(j)}$  определяются типом форм  $\omega^{(j)}$  и  $\bar{\omega}^{(j)}$ . Вид матрицы  $U_{n-2}^n$  для вывода рекуррентного дисперсионного соотношения несуществен.

Целесообразность выделения структуры грассмановых алгебр, связанных с границами  $S_j$  и состоящих из 1-форм (5), 2-форм  $\omega^{(j)} \Lambda \bar{\omega}^{(j)}$  и 0-форм  $G^{(j)}$ , заключается в том, что дисперсионные соотношения выражаются только через формы этих алгебр.

Добавим еще один слой к  $n$ -слойной пленке ( $N=n+1$ ). Детерминант линейной системы станет равным

$$w^{(n+1)} = \begin{vmatrix} U_{n-2}^{n-1} & 0 & 0 & 0 \\ \vdots & \vdots & \vdots & \vdots \\ 0 & 0 & 0 & \\ \hline 0 \dots 0 & \omega_{C1}^{(n)} & \omega_{D1}^{(n)} & \bar{\omega}_{C1}^{(n)} & \bar{\omega}_{D1}^{(n)} & 0 \\ 0 \dots 0 & \omega_{C2}^{(n)} & \omega_{D2}^{(n)} & \bar{\omega}_{C2}^{(n)} & \bar{\omega}_{D2}^{(n)} & 0 \\ 0 \dots 0 & 0 & 0 & \omega_{C1}^{(n+1)} & \omega_{D1}^{(n+1)} & \bar{\omega}_{E1}^{(n+1)} \\ 0 \dots 0 & 0 & 0 & \omega_{C2}^{(n+1)} & \omega_{D2}^{(n+1)} & \bar{\omega}_{E2}^{(n+1)} \end{vmatrix} = M_D^{(n)} (G_{DE}^{(n+1)} G_{DC}^{(n)} - G_{CE}^{(n+1)} G_{DD}^{(n)}) - M_C^{(n)} (G_{DE}^{(n+1)} G_{CC}^{(n)} - G_{CE}^{(n+1)} G_{CD}^{(n)}). \quad (7)$$

Введем переменную  $\bar{w}^{(n)} = w^{(n)}/M_C^{(n)}$ . Учитывая, что  $M_C^{(n+1)} = M_D^{(n)} G_{DD}^{(n)} - M_C^{(n)} G_{CD}^{(n)}$ , и исключая  $M_D^{(n)}/M_C^{(n)}$ , из (6), (7) получим рекуррентное соотношение

$$\bar{w}^{(n+1)} = \frac{P_n^{n+1} \bar{w}^{(n)} + R_n^{n+1}}{Q_n^{n+1} \bar{w}^{(n)} + T_n^{n+1}}, \quad (8)$$

где

$$P_n^{n+1} = G_{DE}^{(n+1)} G_{DC}^{(n)} - G_{CE}^{(n+1)} G_{DD}^{(n)},$$

$$Q_n^{n+1} = G_{DD}^{(n)},$$

$$R_n^{n+1} = G_{DE}^{(n+1)} (G_{CE}^{(n)} G_{DC}^{(n)} - G_{CC}^{(n)} G_{DE}^{(n)}) - G_{CE}^{(n+1)} (G_{CE}^{(n)} G_{DD}^{(n)} - G_{CD}^{(n)} G_{DE}^{(n)}),$$

$$T_n^{n+1} = G_{CE}^{(n)} G_{DD}^{(n)} - G_{CD}^{(n)} G_{DE}^{(n)}.$$

Для первого слоя ( $n=1$ )

$$\bar{w}^{(1)} = \frac{G_{DE}^{(1)} G_{FC}^{(0)}}{G_{FD}^{(0)}} - G_{CE}^{(1)}. \quad (9)$$

Из (8) следует, что коэффициенты перехода  $P_l^n, R_l^n, Q_l^n, T_l^n$  от слоя  $l$  к слою  $n$  образуют матрицу

$$B_l^n = \begin{pmatrix} P_l^n & R_l^n \\ Q_l^n & T_l^n \end{pmatrix}$$

и могут быть найдены через произведение матриц

$$B_l^n = B_m^n B_l^m. \quad (10)$$

Дисперсионные соотношения МСВ для пленки, состоящей из  $N$  слоев, получаются при  $\bar{w}^{(N)}(f, k, H, \dots) = 0$ , где  $f$  — частота переменного магнитного поля.

Принимая во внимание (5) и переходя к переменной  $u^{(n)} = \bar{w}^{(n)} \exp(kd_n + i\beta_c^{(n)}kd_n)/k(\beta_c^{(n)} - \beta_d^{(n)})\mu_{zz}^{(n)}$ , запишем коэффициенты рекуррентного соотношения (8) в более удобном виде

$$\begin{aligned} P_n^{n+1} &= \eta_c^{(n+1)} \eta_d^{(n+1)} (\eta_d^{(n)} - \gamma^{(n)} \eta_d^{(n)} - 2i) \frac{q^{(n+1)} - 1}{2i} + \eta_d^{(n)} \gamma^{(n)} (\eta_d^{(n+1)} q^{(n+1)} - \eta_c^{(n+1)}), \\ R_n^{n+1} &= -\eta_c^{(n+1)} \eta_d^{(n+1)} (q^{(n+1)} - 1), \\ Q_n^{n+1} &= (\eta_c^{(n+1)} - \eta_d^{(n+1)}) \left( \eta_d^{(n)} \gamma^{(n)} - \eta_d^{(n+1)} + \eta_d^{(n)} \eta_d^{(n+1)} \frac{1 - \gamma^{(n)}}{2i} \right), \\ T_n^{n+1} &= -\eta_d^{(n+1)} (\eta_c^{(n+1)} - \eta_d^{(n+1)}), \end{aligned} \quad (11)$$

где

$$\begin{aligned}\eta_{c(D)}^{(j)} &= i + \beta_{c(D)}^{(j)} \mu_{zz}^{(j)} + \mu_{zx}^{(j)}, \\ q^{(j)} &= \exp [i (\beta_c^{(j)} - \beta_D^{(j)}) kh_j], \\ \gamma^{(j)} &= \exp (2k\delta^{(j)}),\end{aligned}$$

$h_j = d_j - d_{j-1}$  — толщина  $j$ -слоя ( $j = 1, \dots, n+1$ ).

При переходе от (8) к (11) сделано небольшое обобщение на случай, если между слоями  $n$  и  $n+1$  существует зазор шириной  $\delta^{(n)}$ .

Для однородной пленки (первого слоя)

$$u^{(1)} = \frac{1}{\eta_0^{(1)} - \eta_D^{(1)}} \left[ q^{(1)} \frac{\eta_D^{(1)} (\eta_c^{(1)} - 2i)}{\eta_D^{(1)} - 2i} - \eta_c^{(1)} \right]. \quad (12)$$

## 2. Симметрии дисперсионных соотношений

Свойства симметрии дисперсионных соотношений связаны с видом коэффициентов  $P, R, Q, T$  (11). Пространственные переменные входят в  $q^{(j)}$  в виде  $kh_j$ . Из этого факта вытекает свойство масштабной инвариантности (скейлинга): дисперсионные соотношения, записанные в переменных  $kh_j$ , будут одинаковыми для целого класса пленок с одинаковыми отношениями толщин  $h_i/h_i$  ( $i=2, \dots, N$ ). Группа преобразований  $W_L^{(1)}$ :  $k \rightarrow a^{-1}k$ ,  $h_j \rightarrow ah_j$ , ( $j=1, \dots, N$ ) образует однопараметрическую группу Ли.

Можно выделить группу симметрии, связанную с сохранением тензора магнитной проницаемости  $\mu^{(j)}$ . В общем случае он является функцией частоты  $f$ , внешнего магнитного поля  $H$ , намагниченности  $4\pi M^{(j)}$ , одноосных, кубических, гексагональных и т. п. полей анизотропий. Но в (11) все эти величины входят в сочетаниях, выражавшихся через 4 компоненты тензора магнитной проницаемости  $j$ -слоя  $\mu_{xx}^{(j)}, \mu_{yy}^{(j)}, \operatorname{Re} \mu_{zz}^{(j)}, \operatorname{Im} \mu_{zz}^{(j)}$ . Поэтому дисперсионные соотношения МСВ  $N$ -слойной пленки, записанные в переменных  $\mu^{(j)}$  ( $f, H, \dots$ ) и в скейлинговых переменных  $kh_j$ , в общем случае имеют  $5N-2$  параметра. Группу преобразований  $W_M^{(0)}$ , сохраняющую значения этих параметров, можно использовать для нахождения дисперсионных зависимостей МСВ в пленках по уже известным зависимостям. Например, из вида тензора магнитной проницаемости  $\mu^{(j)}$  [8]  $j$ -слоя, имеющего одноосную анизотропию  $H_A^{(j)}$  с осью, перпендикулярной поверхности слоя, следует инвариантность дисперсионных зависимостей МСВ для класса пленок с одинаковыми отношениями  $g^{(j)}H/f, g^{(j)}4\pi M^{(j)}/f, g^{(j)}H_A^{(j)}/f$ , где  $g^{(j)}$ ,  $4\pi M^{(j)}$  — гиромагнитное отношение и намагниченность  $j$ -слоя. Группа преобразований, являющаяся подгруппой  $W_M^{(0)}$ ,  $W_M^{(1)}$ :  $f \rightarrow bf, H \rightarrow bH, 4\pi M^{(j)} \rightarrow b4\pi M^{(j)}, H_A^{(j)} \rightarrow bH_A^{(j)}$ ,  $g^{(j)}=\text{const}$  образует глобальную однопараметрическую группу Ли. Дисперсионные соотношения МСВ пленок с одинаковыми отношениями магнитных величин к частоте получаются из дисперсионных соотношений МСВ конкретной пленки изменением параметра  $b$ .

Для случая перпендикулярно намагниченной пленки вид тензора  $\mu^{(j)}$  позволяет выделить локальную (калибровочную) группу Ли  $W_M^{(2)}$ :  $f=\text{const}, g(z) \times (H(z)+H_A(z))=\text{const}, g(z)4\pi M(z)=\text{const}$ . Эта группа нарушается при переходе к касательно намагниченной пленке. По-видимому, группа  $W_M^{(2)}$  имеет только теоретический интерес.

## 3. Дисперсионные соотношения МСВ в ферромагнитных сверхрешетках

Рассмотрим пленку, состоящую из  $N$  одинаковых слоев, разделенных зазорами шириной  $\delta$ . Коэффициенты  $P_1^N, R_1^N, Q_1^N, T_1^N$  легко получить из матричного соотношения (10)

$$B_1^N = \prod_{j=1}^{N-1} B_j^{j+1} = L \begin{pmatrix} \lambda_1^{N-1} & 0 \\ 0 & \lambda_2^{N-1} \end{pmatrix} L^{-1}, \quad (13)$$

где  $L$  — матрица, диагонализирующая

$$\begin{aligned} B_j^{j+1} &= B_0 = \begin{pmatrix} P_0 & R_0 \\ Q_0 & T_0 \end{pmatrix}, \\ \lambda_{1,2} &= 1/2 \{ P_0 + T_0 \pm [(P_0 - T_0)^2 + 4Q_0R_0]^{1/2} \} \end{aligned} \quad (14)$$

— собственные значения  $B_0$ .

Дисперсионные зависимости получаются при

$$u^{(N)} = \frac{P_1^N u^{(1)} + R_1^N}{Q_1^N u^{(1)} + T_1^N} = 0. \quad (15)$$

Подставляя (13) в (15), учитывая (14) и то, что знаменатель в выражении (15) является конечной величиной, получаем

$$\left(\frac{\lambda_1}{\lambda_2}\right)^{N-1} = \frac{(\lambda_1 - P_0) u^{(1)} - R_0}{(\lambda_2 - P_0) u^{(1)} - R_0}. \quad (16)$$

Это дисперсионное соотношение МСВ, распространяющихся в сверхрешетках, в точности соответствует соотношению, полученному в [1] для случаев поверхностной и прямой объемной волн. При  $N \rightarrow \infty$  дисперсионные кривые преобразуются в зоны.

#### 4. Дисперсионные соотношения МСВ в пленках с непрерывным изменением магнитных параметров по толщине

Аппроксимируем пленку с изменением тензора  $\mu(z)$  по толщине пленкой  $N$  слоями. При  $N \rightarrow \infty$  геометрическая конструкция, введенная в разделе 1 для нахождения рекуррентных зависимостей, преобразуется в расслоенное пространство, где базой служит линейное пространство положений бесконечно тонкого слоя на оси  $Oz$ , а слоями — введенные выше грассмановы алгебры, которые в разделе 1 были связаны только с границами  $S_j$ . Формы (5) преобразуются во внешние дифференциальные формы.

Если частота  $f$  внешнего переменного магнитного поля отличается от частот ФМР  $N$  слоев пленки, то уравнение Уокера не имеет сингулярного характера и можно применить (8)–(12) для нахождения дисперсионных соотношений МСВ, распространяющихся в этих пленках. Рассмотрим два соседних слоя толщиной  $dz$ . Учитывая, что при  $dz \rightarrow 0$   $G_{DD} = G_{CC} = 0$ , и используя (8) в переменных  $u^{(n)}$ ,  $u^{(n+1)}$  и значения коэффициентов  $P$ ,  $R$ ,  $Q$ ,  $T$  (11), находим прирост  $du$ , выраженный через значения  $u$  в точке  $z$ . В терминах  $du/dz$  полученное соотношение будет иметь вид уравнения Риккати

$$\frac{du}{dz} = J_1 u^2 + J_2 u + J_3,$$

где

$$J_1 = -\frac{\eta'_D}{\eta_D}, \quad J_2 = -ik(\beta_C - \beta_D) - \frac{\eta'_D}{\eta_D}, \quad J_3 = -\frac{ik\eta_C}{\mu_{zz}}, \quad (17)$$

$\eta_{C(D)}$ ,  $\beta_{C(D)}$  определяются соответственно (11) и (3) с заменой дискретного индекса  $j$  на непрерывный  $z$ .

Значение  $u$  на границе  $z=0$  находится из (12)

$$u(0) = \frac{2i}{\eta_D - 2i} \Big|_{z=0}. \quad (18)$$

Дисперсионные соотношения МСВ получаются при равенстве нулю решения уравнения Риккати (с начальным условием (18)) на второй границе пленки  $z=-d$

$$u(-d; f, H, k, \dots) = 0. \quad (19)$$

При малых изменениях магнитных параметров по толщине пленки член  $J_1 u^2$  в (17) мал по сравнению с членами  $J_2 u$  и  $J_3$ . Поэтому возможна аппроксимация решения уравнения (17) последовательными приближениями

$$u_i(z) = u(0) \exp \left[ \int_0^z J_2(\xi) d\xi \right] + \int_0^z [J_3(\xi) + J_1(\xi) u_{i-1}^2(\xi)] \exp \left[ \int_{\xi}^z J_2(\zeta) d\zeta \right] d\xi,$$

$$u_0(z) = 0, \quad i = 1, 2, 3, \dots \quad (20)$$

Проанализируем соотношение (20) в первом приближении для случая перпендикулярно намагниченной пленки при отсутствии анизотропии. При

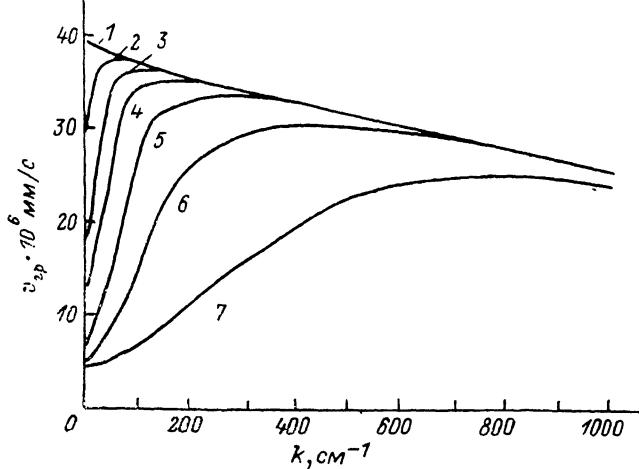


Рис. 1. Зависимости групповой скорости прямой объемной МСВ от волнового вектора для разных значений градиента намагниченности  $|z|$ .

1 — 0, 2 — 1, 3 — 3, 4 — 5, 5 — 10, 6 — 20, 7 — 50 Э/мкм;  $H = 4930.2$  Э.

стремлении частоты  $f$  со стороны больших значений к частотам ФМР слоев пленки главный вклад в интегралы (20) будет вносить окрестность полюса  $\mu_{zz}$  слоя  $z_0$  с наименьшей намагниченностью  $4\pi M_0$ . Подынтегральные выражения будут иметь особенность типа  $[f - f_0^{\text{ФМР}} + g_0/2 \cdot \partial^2 4\pi M/dz^2|_{z_0} \cdot (z - z_0)^2]^{-1/2}$ . При приближении  $f$  к  $f_0^{\text{ФМР}}$  относительный вклад в интегралы (20) будет определяться все меньшей окрестностью слоя с координатой  $z_0$ , что эквивалентно уменьшению эффективной, влияющей на дисперсию толщины пленки. Поэтому при  $f \rightarrow f_0^{\text{ФМР}}$  следует ожидать уменьшения наклона дисперсионной кривой и групповой скорости МСВ. Для проверки этого положения были проведены экспериментальные исследования и численные расчеты по формуле (20).

На рис. 1 и 2 представлены зависимости групповых скоростей  $v_{gp} = 2\pi\delta f/\partial k$  прямой объемной ( $H \parallel 0z$ ) и поверхностной ( $H \parallel 0y$ ) МСВ, распространяющихся в пленках с линейным профилем намагниченности по толщине  $4\pi M(z) = -4\pi M(0) + \kappa z$  ( $z \in [0, -h]$ ). Толщина пленки  $h$  равна 5 мкм, односторонняя и другие виды анизотропий не учитывались. Намагниченность  $4\pi M(0) = 1750$  Э являлась минимальной намагниченностью в случае прямой объемной МСВ ( $\kappa < 0$ ) и максимальной намагниченностью для случая поверхностной МСВ ( $\kappa > 0$ ). Величина постоянного магнитного поля  $H$  выбиралась такой, чтобы частота ФМР слоя с  $4\pi M(0)$  равнялась 9 ГГц. Групповые скорости находились путем численного дифференцирования дисперсионной зависимости из (19), (20) в первом приближении. Расчеты проводились на ЕС-1035. Подтверждается уменьшение  $v_{gp}$  при малых  $k$ , которое можно объяснить влиянием полюса  $\mu_{zz}$ , и появление максимумов на приведенных зависимостях. Для случая поверхностной волны величина групповой скорости различна для противоположных направлений распространения волны и эта разность увеличивается с ростом  $\kappa$ .

На рис. 3 приведены экспериментальные значения и теоретическая зависимость  $v_{rp}$  прямой объемной волны, распространяющейся в пленке  $\text{Y}_3\text{Fe}_5\text{O}_{12}$ : Ga, La с  $\min 4\pi M(0)=1594$  Э,  $|x|=10$  Э/мкм,  $h=13.4$  мкм. Частота  $f$  в на-

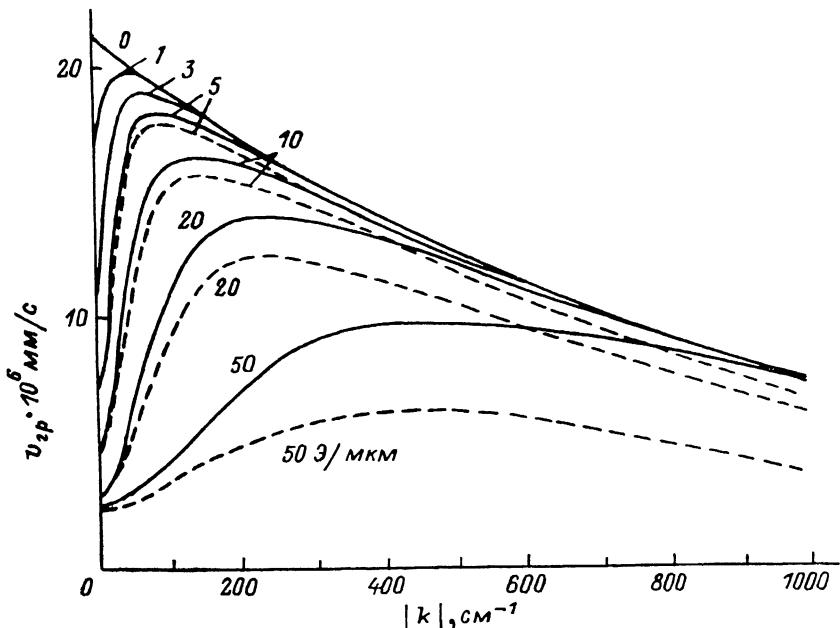


Рис. 2. Зависимости групповой скорости поверхностной МСВ от волнового вектора для разных значений градиента намагниченности  $x$  при  $H=2423.4$  Э для двух противоположных направлений распространения волны.

$k < 0$  — сплошная линия,  $k > 0$  — штриховая линия.

чале зависимости равна 4.520 ГГц ( $H=3174$  Э). Эксперимент проводился на линии задержки с расстоянием между приемной и передающей антеннами 5 мм. Толщина антенн 20 мкм. Из рис. 3 видно подтверждение особенности

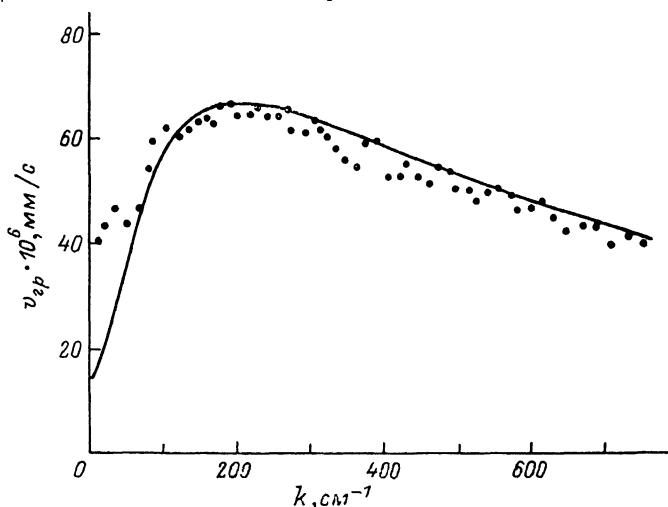


Рис. 3. Экспериментальные значения и теоретическая зависимость групповой скорости прямой объемной МСВ.

неоднородных по толщине пленок (в данном случае пленка с линейным изменением намагниченности по толщине) — уменьшение  $v_{rp}$  при  $k \rightarrow 0$  и наличие максимума  $v_{rp}$  при  $k \neq 0$ .

В заключение автор благодарит И. Л. Березина за предоставленные образцы пленок и Ю. М. Яковleva за обсуждение работы.

## Список литературы

- [1] *Emtage P. R., Daniel M. R.* // Phys. Rev. B. 1984. Vol. 29. N 1. P. 212—220.
  - [2] *Grünerberg P., Mika K.* // Phys. Rev. B. 1983. Vol. 27. N 5. P. 2955—2963.
  - [3] *Филиппов В. В.* // РиЭ. 1988. Т. 33. № 6. С. 1225—1232.
  - [4] *Беспятых Ю. И., Зубков В. И.* // ЖТФ. 1975. Т. 45. Вып. 11. С. 2386—2394.
  - [5] *Беспятых Ю. И., Ващковский А. В., Зубков В. И., Пфайффер Х.* // ФТТ. 1977. Т. 19. Вып. 6. С. 1743—1747.
  - [6] *Buris N. E., Stancil D. D.* // IEEE Trans. on Microwave Theory and Techniques. 1985. Vol. MTT-33. N 6. P. 484—491.
  - [7] *Buris N. E., Stancil D. D.* // IEEE Trans. on Microwave Theory and Techniques. 1985. Vol. MTT-33. N 10. P. 1089—1096.
  - [8] *Buris N. E., Stancil D. D.* // IEEE Trans. on Magn. 1986. Vol. MAG-22. N 5. P. 859—861.
  - [9] *Ахисевер А. И., Барыахтар В. Г., Пелетминский С. В.* Спиновые волны. М., 1967. 368 с.
  - [10] *Дубровин Б. А., Новиков С. П., Фоменко А. Т.* Современная геометрия. Методы и приложения. М., 1986. 760 с.
  - [11] *Калужнин Л. А.* Введение в общую алгебру. М., 1973. 448 с.
- 

Поступило в Редакцию  
19 декабря 1989 г.