01

Консервативное флуктуационно-электромагнитное взаимодействие проводящей наночастицы с гладкой поверхностью конденсированной среды

© Г.В. Дедков, А.А. Кясов

Кабардино-Балкарский государственный университет, Нальчик E-mail: gv_ dedkov@mail.ru; nano@kbsu.ru

Поступило в Редакцию 24 октября 2006 г.

Впервые получены общие формулы для консервативной силы флуктуационно-электромагнитного взаимодействия сферической нейтральной наночастицы с гладкой поверхностью конденсированной среды, учитывающие как электрические, так и магнитные составляющие. Результаты расчета взаимодействия наночастиц меди с медной поверхностью показывают, что вклад магнитных составляющих является преобладающим при всех расстояниях, превышающих радиус частицы R, а в области расстояний, превышающих $\sim 10R$, доминирует пропорциональный температуре вклад ближних мод поверхности, убывающий обратно пропорционально кубу расстояния.

PACS: 05.40.-a, 4л.20.Jb

Флуктуационно-электромагнитное взаимодействие (ФЭВ) малой проводящей частицы с поверхностью конденсированного тела, в отличие от взаимодействия диэлектрической частицы, имеет свою специфику. В этом случае, наряду с флуктуационным электрическим моментом, у частицы имеется значительный (а у металлической частицы он может стать определяющим) магнитный момент. Флуктуационный магнитный момент возникает даже у неподвижной немагнитной частицы за счет токов Фуко, генерируемых переменным внешним магнитым полем, проникающим в нее [1].

Эффективным способом решения поставленной задачи является общий метод расчета ФЭВ, развитый в наших работах [2–5]. Он оправдал себя не только при решении статических задач (силы Ван-дер-Ваальса, радиационный теплообмен), но и при рассмотрении ФЭВ в случае релятивистского движения малых частиц. В соответствии с этим методом в дипольном приближении сила взаимодействия наночастицы с поверхностью представляется в виде

$$F_z = \left\langle \frac{\partial}{\partial z} (\mathbf{dE} + \mathbf{mB}) \right\rangle,\tag{1}$$

где ${\bf d}$ и ${\bf m}$ — флуктуационные дипольный электрический и магнитный момент, ${\bf E}$ и ${\bf B}$ — компоненты электромагнитного поля. Все указанные величины включают спонтанные и индуцированные составляющие, а угловые скобки обозначают квантово-статистическое усреднение. Диференцирование производится по координате z декартовой системы, ось которой направлена по нормали к поверхности.

Фактически, в работах [2-5] на основе (1) были получены все общие формулы для силы ФЭВ, действующей на релятивистскую частицу, обладающую флуктуационным электрическим дипольным моментом в собственной системе отсчета. В рассматривавшемся случае флуктуационный магнитный момент частицы в системе отсчета покоящейся поверхности возникал вследствие релятивистских преобразований векторов поляризации и намагниченности. Для покоящейся проводящей наночастицы с отличной от нуля электрической и магнитной поляризуемостью моменты \mathbf{d} и \mathbf{m} входят в формулу (1) более симметричным образом. С учетом этого все вычисления в ее правой части проводятся в полном соответствии с работами [2-5]. Полагая в конечных выражениях температуру частицы и поверхности одинаковой и равной T, а скорость частицы равной нулю, представим F_z в виде

$$F_z = F_z^{(1)} + F_z^{(2)}, (2)$$

$$F_{z}^{(1)} = -\frac{\hbar}{\pi} \int_{0}^{\infty} d\omega \left(\frac{\omega}{c}\right)^{4}$$

$$\times \int_{0}^{\infty} duu \exp(-2\omega z u/c) \left\{ \left[(2u^{2} - 1)\tilde{\Delta}_{e}(u, \varepsilon) - \tilde{\Delta}_{m}(u, \varepsilon) \right] \alpha_{e}(i\omega) \right.$$

$$+ \left[(2u^{2} - 1)\tilde{\Delta}_{m}(u, \varepsilon) - \tilde{\Delta}_{e}(u, \varepsilon) \right] \alpha_{m}(i\omega) \right\}, \tag{3}$$

$$F_{z}^{(2)} = -\frac{2\hbar}{\pi} \int_{0}^{\infty} d\omega \left(\frac{\omega}{c}\right)^{4} \left[\exp(\hbar\omega/kT) - 1 \right]^{-1}$$

$$\times \left\{ \int_{0}^{1} duu \operatorname{Im} \left[\exp(2i\omega z u/c) \left((1 - 2u^{2})\tilde{\Delta}_{e}(u, \varepsilon) + \tilde{\Delta}_{m}(u, \varepsilon) \right) \alpha_{e}(\omega) \right. \right.$$

$$+ \exp(2i\omega z u/c) \left((1 - 2u^{2})\tilde{\Delta}_{m}(u, \varepsilon) + \tilde{\Delta}_{e}(u, \varepsilon) \right) \alpha_{m}(\omega) \right]$$

$$+ \int_{0}^{\infty} duu \exp(-2\omega z u/c) \operatorname{Im} \left[\left((2u^{2} + 1)\Delta_{e}(u, \varepsilon) + \Delta_{m}(u, \varepsilon) \right) \alpha_{e}(\omega) \right.$$

$$+ \left. \left((2u^{2} + 1)\Delta_{m}(u, \varepsilon) + \Delta_{e}(u, \varepsilon) \right) \right] \alpha_{m}(\omega) \right\}, \tag{4}$$

где \hbar и c — постоянная Планка и скорость света в вакууме, k — постоянная Больцмана, z — расстояние до поверхности, $\alpha_{e,m}(\omega)$ — электрическая и магнитная поляризуемость, а функции $\Delta_{e,m}$ и $\widetilde{\Delta}_{e,m}$ определены выражениями

$$\Delta_{e} = \frac{\varepsilon u - \sqrt{u^{2} + 1 - \varepsilon \mu}}{\varepsilon u + \sqrt{u^{2} + 1 - \varepsilon \mu}}, \qquad \Delta_{m} = \frac{\mu u - \sqrt{u^{2} + 1 - \varepsilon \mu}}{\mu u + \sqrt{u^{2} + 1 - \varepsilon \mu}}, \tag{5}$$

$$\tilde{\Delta}_e = \frac{\varepsilon u - \sqrt{u^2 + \varepsilon \mu - 1}}{\varepsilon u + \sqrt{u^2 + \varepsilon \mu - 1}}, \qquad \tilde{\Delta}_m = \frac{\mu u - \sqrt{u^2 + \varepsilon \mu - 1}}{\mu u + \sqrt{u^2 + \varepsilon \mu - 1}}.$$
 (6)

В формулах (5)-(8) ε и μ — зависящие от частоты диэлектрическая и магнитная проницаемость конденсированной среды. Аргументы функ-

ций $\Delta_{e,m}$, $\tilde{\Delta}_{e,m}$ и ε и μ для краткости не указаны. В дальнейшем будем считать поверхность немагнитной ($\mu=1$).

Формулы (3) и (4) отвечают не зависящей и зависящей от температуры компонентам силы притяжения частицы к поверхности, причем первое слагаемое в фигурных скобках (4) обусловлено вкладом радиационных электромагнитных мод поверхности, а второе — вкладом мод ближнего поля. Как непосредственно видно, формулы (3), (4) обладают полной перестановочной симметрией по отношению к "электрическим" (с индексом "е") и "магнитным" (с индексом "т") величинам. Из (3), в частности, легко получить классические выражения для сил Ван-дер-Ваальса и Казимира [6], полагая $\alpha_m(\omega) = 0$.

Переход к незапаздывающему пределу, отвечающему силам Ван-дер-Ваальса, возможен при условии, что в спектрах поглощения частицы и поверхности имеется характерная частота $\bar{\omega}$, такая, что $\lambda = 2\bar{\omega}z/c \ll 1$. В этом случае вклады магнитных составляющих взаимодействия обнуляются, и формулы (2)-(4) приводятся к виду

$$F_{z} = F_{z}^{(1)} + F_{z}^{(2)} = -\frac{3}{4\pi} \frac{\hbar}{z^{4}} \int_{0}^{\infty} \frac{\varepsilon(i\omega) - 1}{\varepsilon(i\omega) + 1} \alpha_{e}(i\omega) d\omega$$
$$-\frac{3}{2\pi} \frac{\hbar}{z^{4}} \int_{0}^{\infty} \operatorname{Im} \left[\frac{\varepsilon(\omega) - 1}{\varepsilon(\omega) + 1} \alpha_{e}(\omega) \right] \left[\exp(\hbar\omega/kT) - 1 \right]^{-1} d\omega. \tag{7}$$

Порядок отношения $F_z^{(2)}/F_z^{(1)}$ определяется величиной $\omega_W/\overline{\omega}$, где $\omega_W=kT/\hbar$ — частота Вина. При нормальной температуре $\omega_W=4\cdot 10^{13}\,\mathrm{s}^{-1}$, а так как $\overline{\omega}$ обычно находится в оптическом диапазоне, то температурный вклад в силу Ван-дер-Ваальса, как правило, не превышает долей процента.

При учете запаздывания ситуация принципиально изменяется. При этом необходимо заметить, что вклад магнитных составляющих вза-имодействия проявляется уже на малых расстояниях от поверхности $(z\sim 1\ \mathrm{nm})$, т.е. "в зоне" Ван-дер-Ваальсовых сил. Применим (3), (4) для расчета взаимодействия между металлической сферической наночастицей (с радиусом R) и поверхностью. Для простоты будем считать, что частица и поверхность характеризуются одинаковой диэлектрической функцией $\varepsilon(\omega)=1+i4\pi\sigma/\omega$, где σ — статическая проводимость.

Для функций $\alpha_{e,m}(\omega)$ используем классические аппроксимации [1]:

$$\alpha_e(\omega) = R^3 \frac{\varepsilon(\omega) - 1}{\varepsilon(\omega) + 2} = R^3 \varphi_e(\omega),$$
 (8)

$$\alpha_m(\omega) = -\frac{R^3}{2} \left[1 - \frac{3}{R^2 k^2} + \frac{3}{Rk} \operatorname{ctg}(Rk) \right] \equiv -R^3 \varphi_m(x),$$

$$x = Rk = R(1+i)\sqrt{2\pi\sigma\omega/c}.$$
(9)

С учетом этого формула (3) приводится к удобному для расчета виду $(a=(R/z)^{0.5}\lambda_R^{0.5},\,\lambda_R=2\pi\sigma R/c)$:

$$F_z^{(1)} = -\frac{\hbar c}{32\pi} \left(\frac{R}{z}\right)^3 \frac{1}{z^2} \int_0^\infty dx x^4 e^{-x}$$

$$\times \int_1^\infty \frac{du}{u^4} \left\{ R_e(u, x) \varphi_e(cx/2zu) + R_m(u, x) \varphi_m\left(a(x/u)^{0.5}\right) \right\}, \quad (10)$$

$$R_{e}(u,x) = (2u^{2} - 1) \frac{u(1 + \lambda_{0}x/u) - (u^{2} + \lambda_{0}x/u)^{0.5}}{u(1 + \lambda_{0}x/u) + (u^{2} + \lambda_{0}x/u)^{0.5}} - \frac{u - (u^{2} + \lambda_{0}x/u)^{0.5}}{u + (u^{2} + \lambda_{0}x/u)^{0.5}},$$
(11)

$$R_m(u,x) = (2u^2 - 1) \frac{u - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}}{u + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}} - \frac{u(1 + \lambda_0 x/u) - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}}{u(1 + \lambda_0 x/u) + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}},$$
(12)

где $\lambda_0 = 8\pi\sigma z/c$, $a = 0.5(\lambda_0 R/z)^{0.5}$.

Теперь обратимся к вычислению $F_z^{(2)}$. При этом можно пренебречь вкладом членов (4), связанных с электрической поляризацией, так как они определяются малым фактором $\omega_W/\sigma \sim 10^{-4}$. С учетом этого формула (4) для температурных составляющих мод ближнего поля

 $F_z^{(2,ev)}$ и радиационных мод $F_z^{(2,rad)}$ приводятся к виду

$$F_{z}^{(2,ev)} = \frac{\hbar \omega_{W}}{2\pi R} \left(\frac{R}{z}\right)^{4} \left\{ -\frac{1}{\lambda_{0}\lambda_{W}} \int_{0}^{\infty} \frac{dt \varphi_{m}(bt^{0.5})}{t(e^{t} - 1)} \right.$$

$$\times \int_{0}^{\infty} dx x^{4} e^{-x} \left[-x + \left(0.5(x^{2} + (x^{4} + \lambda_{0}\lambda_{W}t^{2})^{0.5}) \right)^{0.5} \right]$$

$$+ 0.5 \int_{0}^{\infty} \frac{dtt(1 - 0.5\varphi_{m}(bt^{0.5}))}{(e^{t} - 1)}$$

$$\times \int_{0}^{\infty} dx x^{2} e^{-x} \left[-x + \left(0.5(x^{2} + (x^{4} + \lambda_{0}\lambda_{W}t^{2})^{0.5}) \right)^{0.5} \right] \right\}, \quad (13)$$

$$F_{z}^{(2,rad)} = \frac{1}{4\pi} \frac{\hbar \omega_{W}}{z} \left(\frac{R}{z} \right)^{3}$$

$$\times \int_{0}^{\infty} \frac{dx}{(e^{x} - 1)} \left[(3\lambda_{W}^{2}x^{2} - 6) \sin(\lambda_{W}x) - (\lambda_{W}^{3}x^{3} - 6\lambda_{W}x) \cos(\lambda_{W}x) \right], \quad (14)$$

где $\lambda_W = 2\omega_W z/c$, $b = 2R\sqrt{2\pi\sigma\omega_W}/c$. Кажущаяся расходимость интеграла по переменной t в (13) при $t\to 0$ компенсируется функцией в квадратных скобках. Основной вклад в температурную зависимость (13) и (14) определяется частотой ω_W .

Из структуры подынтегральных выражений (10), (13), (14) видно, что роль эффектов запаздывания определяется параметрами λ_0 , λ_W , b и $\lambda_0\lambda_W$. При T=300 K, $\sigma=5.2\cdot 10^{17}\,\mathrm{s^{-1}}$ (рассматриваем контакт медной наночастицы с поверхностью меди) для указанных величин получим 44z, $2.6\cdot 10^{-4}z$, 0.075R и $0.011z^2$ соответственно, где z и R выражены в пт. Поэтому расчет $F_z^{(1)}$ уже в нанометровом диапазоне расстояний требует учета эффекта запаздывания, для $F_z^{(2,ev)}$ запаздывание заметно проявляется при z>10 nm, а для $F_z^{(2,rad)}$ — только в диапазоне микрометровых расстояний.

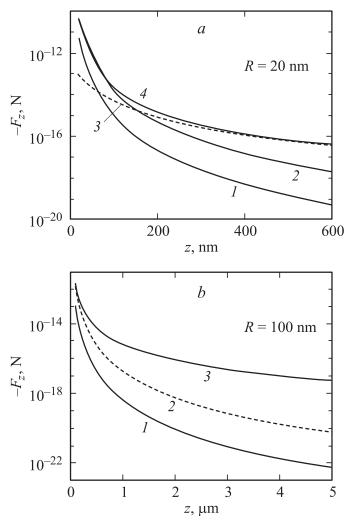


Рис. 1. Сила консервативного взаимодействия медной наночастицы с поверхностью меди при $T=300\,\mathrm{K}.~a-R=20\,\mathrm{nm};~I-F_z^{(1)}$ без учета магнитных вкладов, $2-F_z^{(1)}$ с учетом магнитных вкладов, 3— температурный вклад $F_z^{(2)}, 4$ — суммарная величина $F_z.~b-R=100\,\mathrm{nm}$; $I-F_z^{(1)}$ без учета магнитных вкладов, $2-F_z^{(1)}$ с учетом магнитных вкладов, $3-F_z=F_z^{(1)}+F_z^{(2)}.$

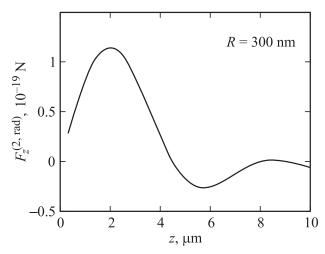


Рис. 2. Вклад радиационных мод поверхности меди в силу взаимодействия с медной наночастицей с радиусом $R=300\,\mathrm{nm}$ ($T=300\,\mathrm{K}$).

Результаты расчета сил взаимодействия для наночастиц меди с радиусом 20 и 100 nm и поверхностью меди по формулам (10), (13) показаны на рис. 1, a, b. На рис. 2 приведен радиационный вклад $F_z^{(2,\mathrm{rad})}$ (14) для частицы с радиусом 300 nm. Эта часть силы взаимодействия имеет осциллирующий характер с периодом, близким к c/ω_W , но по абсолютной величине, как мы видим, весьма мала. Из рис. 1 вытекают несколько основных выводов: 1) магнитный вклад в силу $F_z^{(1)}$ является доминирующим на расстояниях z>R (ср. линии I и Z на рис. I, a), а в $F_z^{(2,ev)}$ — на всех расстояниях; 2) температурный вклад доминирует на расстояниях z>200 nm (при R=20 nm); 3) в области преобладания $F_z^{(2,ev)}$ сила взаимодействия металлической наночастицы с металлической поверхностью убывает по закону $\sim z^{-3}$.

Таким образом, вклад магнитной поляризации металлических наночастиц в силу консервативного взаимодействия с металлической поверхностью является принципиально важным (и даже доминирующим) и обнаруживает специфическую зависимость от температуры, размера частиц, проводимости (частицы и поверхности) и расстояния.

Список литературы

- [1] *Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М.* Электродинамика сплошных сред. М.: Наука, 1982. 620 с.
- [2] Kyasov A.A., Dedkov G.V. // Nuclear Instr. Meth. 2002. B95. P. 247.
- [3] Дедков Г.В., Кясов А.А. // ФТТ. 2003. Т. 45. В. 10. С. 1729.
- [4] Dedkov G.V., Kyasov A.A. // Phys. Low-Dim. Struct. 2003. V. 1/2. P. 1.
- [5] Dedkov G.V., Kyasov A.A. // Phys. Lett. 2005. V. A339. P. 212.
- [6] *Лифииц Е.М., Питаевский Л.П.* // Статистическая физика. Ч. 2. М.: Физматлит, 2002. 490 с.