

Методы КТП в задачах nanoфизики: спектральный анализ, техника теплового ядра, функциональное интегрирование

В.В. Нестеренко

*Лаборатория теоретической физики им. Н.Н. Боголюбова
ОИЯИ, Дубна*

VII Зимняя школа по теоретической физике
«Введение в теорию наноструктур»
Дубна, январь 25 - февраль 5, 2009

Основная задача:
расчет сил Ван дер Ваальса (молекулярных, флюктуационных) между макроскопическими телами

ПЛАН

- 1. Физическая природа сил В-д-В: простой пример их расчета для двух линейных осцилляторов.**
- 2. Основные идеи использования КТП в теории конденсированного состояния.**
- 3. Расчет эффекта Казимира для идеально проводящих пластин.**
- 4. Формула Лифшица (вывод).**
- 5. Вакуумные эффекты для границ с более сложной геометрией.**
- 6. Проблема расходимостей в казимировских расчетах.**
- 7. Техника теплового ядра и спектральные дзета-функции.**
- 8. Вакуумные эффекты при ненулевой температуре, высокотемпературная асимптотика термодинамических функций.**
- 9. Модель плазменной оболочки (грубая модель графена).**

(1)

Физическая природа

сил В-г-В

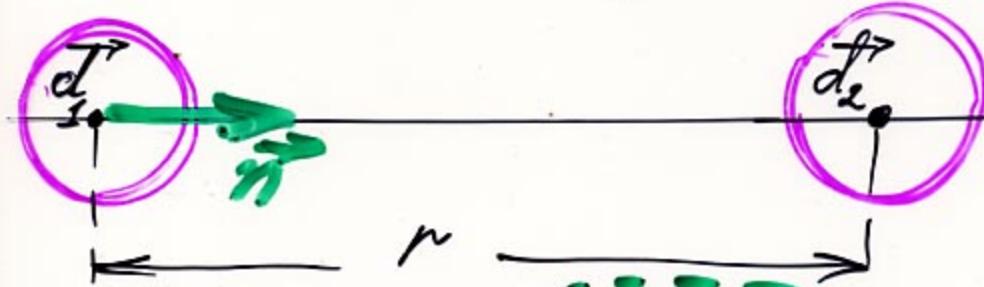
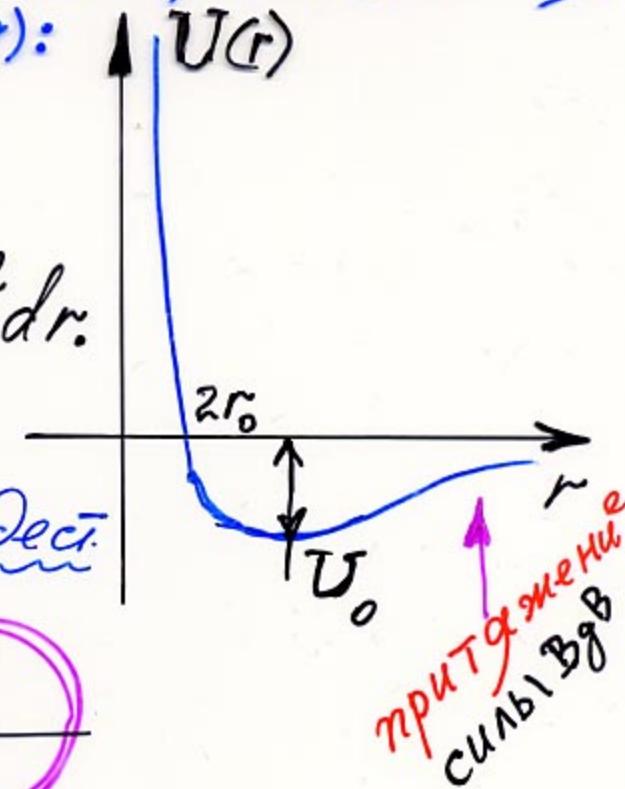
Уравнение В-г-В, описывающее состояние неидеального газа (интегрированная ϕ -лн, не единственная):

$$\left(P + \frac{N^2 \alpha}{V^2}\right)(V - NB) = NT,$$

$$\alpha \approx 48_{\text{mol}}, \quad \alpha = \pi \int |U(r)| r^2 dr.$$

$$V_{\text{mol}} = \frac{4}{3} \pi r_0^3$$

Энергия ϑ -м взаимодейств.



$$V(r) = \frac{q_1 q_2}{r} + (q_{\text{ун}} - q_{\text{кв}}) \frac{1}{r^3} + (q_{\text{ун}} - q_{\text{кв}}) \frac{1}{r^4} + \dots$$

$q_1 = q_2 = 0$

$$+ (q_{\text{кв}} - q_{\text{кв}}, \text{ун} - \text{ун}) \frac{1}{r^5} \dots$$

$$V(r) = \frac{-d_1 d_2 + 3(\vec{d}_1 \vec{n})(\vec{d}_2 \vec{n})}{r^3}$$

$$\langle \psi_0 | V(r) | \psi_0 \rangle = 0$$

$$H = H_0 + V(r), \quad E^{(1)} = V_{nn} = \langle n | V(r) | n \rangle = 0$$

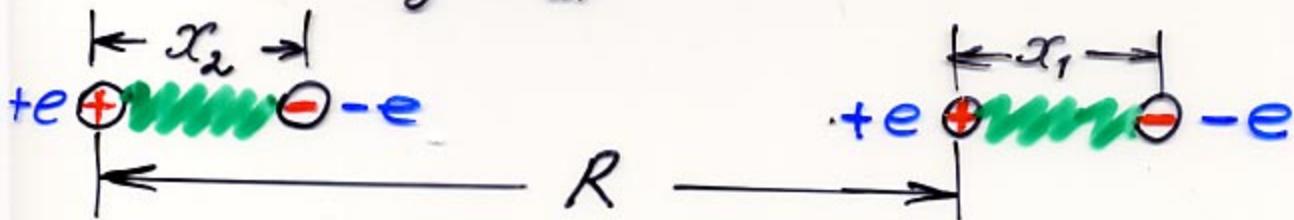
$$E_n^{(2)} = \sum_m \frac{|V_{mn}|^2 n}{E_n^{(0)} - E_m^{(0)}} \sim \frac{1}{n^5} \quad (\text{F. London, 1928})$$

(2)

Модель двух осцилляторов

$$H_0 = \frac{1}{2m} p_1^2 + \frac{1}{2} \beta x_1^2 + \frac{1}{2m} p_2^2 + \frac{1}{2} \beta x_2^2$$

$$\omega_0^2 = \frac{\beta}{m}$$



$$H_1 = \frac{e^2}{R} + \frac{e^2}{R+x_1-x_2} - \frac{e^2}{R+x_1} - \frac{e^2}{R-x_2}$$

Пусть $|x_1|, |x_2| \ll R$, тогда

$$H_1 \approx -\frac{2e^2 x_1 x_2}{R^3}$$

$$\frac{1}{R+\alpha} = \frac{1}{R(1+\frac{\alpha}{R})} = \frac{1}{R} \left(1 + \frac{\alpha}{R}\right)^{-1} = \frac{1}{R} \left(1 - \frac{\alpha}{R} + \frac{\alpha^2}{R^2} - \dots\right)$$

Полный гамильтониан $H_0 + H_1$ в этом приближении диагонализируется подстановкой (например преобразованием):

$$x_s = \frac{1}{\sqrt{2}}(x_1 + x_2), \quad x_\alpha = \frac{1}{\sqrt{2}}(x_1 - x_2)$$

$$p_s = \frac{1}{\sqrt{2}}(p_1 + p_2), \quad p_\alpha = \frac{1}{\sqrt{2}}(p_1 - p_2)$$

$$H = \frac{1}{2m} p_s^2 + \frac{1}{2} \left(\beta - \frac{2e^2}{R^3}\right) x_s^2 + \frac{1}{2m} p_\alpha^2 + \frac{1}{2} \left(\beta + \frac{2e^2}{R^3}\right) x_\alpha^2$$

$$\Delta U = \frac{\hbar}{2} (\Delta \omega_s + \Delta \omega_\alpha) = -\hbar \omega_0 \cdot \frac{1}{8} \left(\frac{2e^2}{\beta R^3}\right)^2$$

Сдвиг энергии нульевых колеб.

(3)

Потенциал Лекарда - Джонса

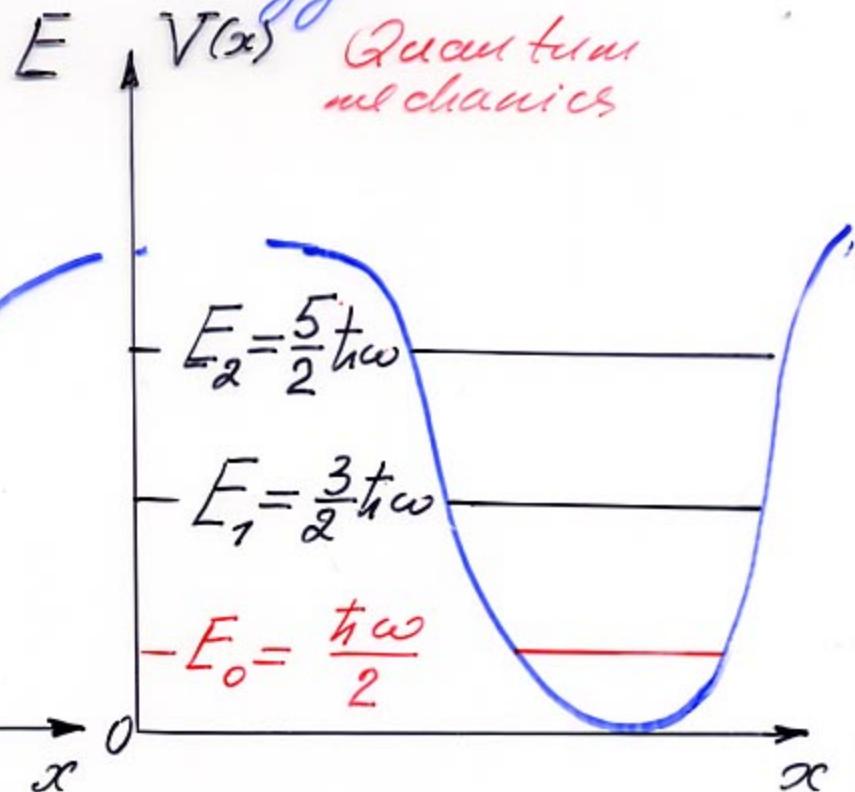
$$U(R) = 4\epsilon \left[\left(\frac{6}{R}\right)^{12} - \left(\frac{6}{R}\right)^6 \right]$$

Уравнение запрещения (Казанмир, Годдард 1948)

$$U(R) = -\frac{23hc}{45\pi R^7} \alpha_1(0) \alpha_2(0),$$

α_i — напряженности.

Lecture 1. Zero point energy in QM



E is a continuous quantity
 $0 \leq E < \infty$

E is a discrete quantity
 $E_n = \hbar\omega(n + \frac{1}{2})$, $n = 0, 1, 2, \dots$

$$E_0 = \frac{\hbar\omega}{2}$$

$$\hat{H} = \frac{1}{2}\hat{p}^2 + \frac{\omega^2}{2}\hat{q}^2; \quad [\hat{q}, \hat{p}] = i\hbar, \quad \hat{p} = -i\hbar \frac{d}{dq} \quad (1.1)$$

$$\hat{H} = \frac{\hbar\omega}{2} \left(\frac{\hat{p} + i\omega\hat{q}}{\sqrt{2\omega\hbar}} \cdot \frac{\hat{p} - i\omega\hat{q}}{\sqrt{2\omega\hbar}} + \frac{\hat{p} - i\omega\hat{q}}{\sqrt{2\omega\hbar}} \cdot \frac{\hat{p} + i\omega\hat{q}}{\sqrt{2\omega\hbar}} \right), \quad (1.2)$$

\hat{a}^\dagger \hat{a} \hat{a}^\dagger \hat{a}^\dagger

$$[\hat{a}, \hat{a}^\dagger] = \hat{a}\hat{a}^\dagger - \hat{a}^\dagger\hat{a} = 1, \quad (1.3)$$

$$\hat{H} = \frac{\hbar\omega}{2}(\hat{a}^\dagger\hat{a} + \hat{a}\hat{a}^\dagger) = \frac{\hbar\omega}{2}(\hat{a}^\dagger\hat{a} + 1) \quad (1.4)$$

$$|n\rangle = (\alpha^+)^n |0\rangle, \quad \alpha |0\rangle = 0 \quad (1.5)$$

$$\hat{H} |0\rangle = E_0 |0\rangle = \frac{\hbar\omega}{2} |0\rangle \quad (1.6)$$

$$E_0 = \frac{\hbar\omega}{2} \quad (1.7)$$

Differential equation

$$\left(-\frac{1}{2} \frac{d^2}{dx^2} + \frac{\omega^2}{2} x^2\right) \psi_0(x) = E_0 \psi_0(x) \quad (t=1)$$

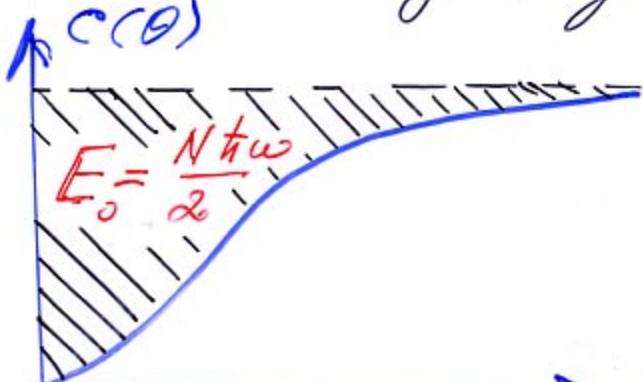
$$\psi(x) = e^{-\alpha x^2} \varphi(x) \quad (1.8)$$

- Problem 1.1.
- i) Check eqs. (1.2) - (1.7)
 - ii) By direct solving Eq. (1.8) find E_0 without addressing the Hermitean polynomials.

The zero point energy of a finite number of harmonic oscillators is measurable experimentally.

(neutron scattering on crystals at low temperature $\langle(\Delta x)^2\rangle \neq 0$ (Debye, 1914) X-ray Diffract)

specific heat C_V of solid body (crystal)



(Einstein and Stern, 1913)

(5)

Ground state energy in quantum field theory

(oscillator formalism)

Scalar field $\varphi(t, \vec{x})$ (noninteracting)
Klein-Gordon equation

$$(\partial_\mu \partial^\mu + m^2) \varphi(t, \vec{x}) = 0, \quad \partial_\mu \partial^\mu \equiv \square$$

Canonical formalism

$$\mathcal{L}(\varphi, \partial\varphi) = \frac{1}{2} (\partial\varphi)^2 - \frac{m^2}{2} \varphi^2,$$

$$\pi(t, \vec{x}) = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{\varphi}(t, \vec{x})} = \dot{\varphi}(t, \vec{x}) = \frac{\partial}{\partial t} \varphi(t, \vec{x})$$

$$H = \int d^3\vec{x} (\dot{\varphi}\pi - \mathcal{L}) = \int d^3\vec{x} [\pi^2 + (\vec{\nabla}\varphi)^2 + m^2\varphi^2]$$

The Fock representation

$$\varphi(t, \vec{x}) = \int d^3\vec{k} [f_{\vec{k}}(t, \vec{x}) a^*(\vec{k}) + f_{\vec{k}}^*(t, \vec{x}) a(\vec{k})]$$

$$(\square + m^2) f_{\vec{k}}(t, \vec{x}) = 0, \quad (\square + m^2) f_{\vec{k}}^*(t, \vec{x}) = 0$$

$$H = \int d^3\vec{k} \frac{\hbar\omega(\vec{k})}{2} [a^*(\vec{k})a(\vec{k}) + a(\vec{k})a^*(\vec{k})] =$$

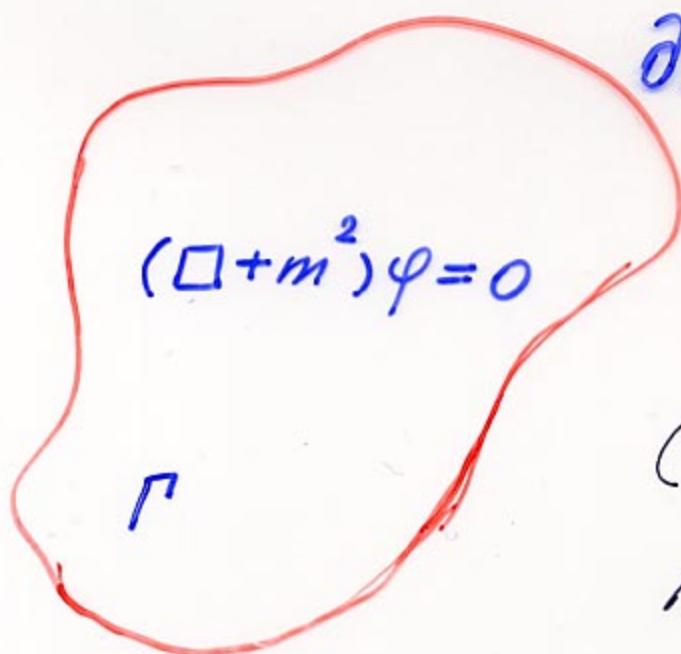
$$= \int d^3\vec{k} \hbar\omega(\vec{k}) :a^*(\vec{k})a(\vec{k}): + \underbrace{\int d^3\vec{k} \frac{\hbar\omega(\vec{k})}{2}}$$

$$\omega(\vec{k}) = \sqrt{\vec{k}^2 + m^2}$$

$$[a(\vec{k}), a^*(\vec{k}')] = \delta^{(3)}(\vec{k} - \vec{k}').$$

Casimir energy
 $E_c \rightarrow \infty$

Quantum field theory under the influence of the boundary conditions



$\partial\Gamma$

Boundary conditions

$$\hat{B}\varphi|_{\partial\Gamma} = 0$$

(Dirichlet $\varphi|_{\partial\Gamma} = 0$)

(Neumann $\frac{\partial\varphi}{\partial\Gamma}|_{\partial\Gamma} = 0$
and so on)

Quantization

$$\varphi(t, \vec{x}) = \int d^3\vec{k} [f(\partial\Gamma, t, \vec{x}) a(\vec{k}) + f^*(\partial\Gamma, t, \vec{x}) a^\dagger(\vec{k})]$$
$$(\square + m^2) f(\partial\Gamma, t, \vec{x}) = 0 \quad (\square + m^2) f^*(\partial\Gamma, t, \vec{x}) = 0$$

Boundary conditions

$$\hat{B} f(\partial\Gamma, t, \vec{x})|_{\partial\Gamma} = 0$$

The Fock operators are introduced for given boundary conditions!

$$H = \int d^3\vec{k} \vec{t} \omega(\vec{k}) : \alpha^+(\vec{k}) \alpha(\vec{k}) +$$

$$+ \underbrace{\int d^3\vec{k} \frac{\vec{t} \omega(\vec{k})}{2}}_{\mathcal{E}_c}; \quad \omega(\vec{k}) = \omega(\partial r, \vec{k})$$

$$= \mathcal{E}_c(\partial r)$$
(7)

Definition of the physical (observable) vacuum energy

$$E_c^{\text{phys}} = \mathcal{E}_c(\partial r) - \mathcal{E}_c(\partial r_0)$$

\uparrow
Subtraction or renormalization
of the vacuum energy

Correct mathematical treatment requires
regularization:

- i) Cut off (sharp or smooth)
- ii) Zeta regularization