

3 - 366

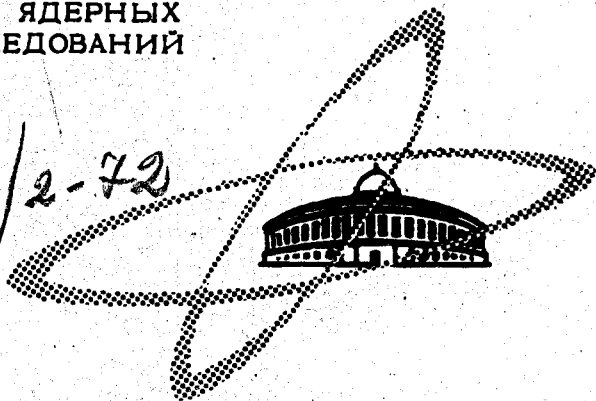
3/11-72

ОБЪЕДИНЕННЫЙ  
ИНСТИТУТ  
ЯДЕРНЫХ  
ИССЛЕДОВАНИЙ

Дубна.

984/2-72

P2 - 6270



ЛАБОРАТОРИЯ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ ФИЗИКИ

Л.Г. Заставенко

ОСНОВНОЕ СОСТОЯНИЕ СИСТЕМЫ  
МНОГИХ ФЕРМИОНОВ, СВЯЗАННЫХ СИЛАМИ  
ТЯГОТЕНИЯ

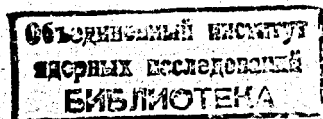
1972

P2 - 6270

Л.Г. Заставенко

ОСНОВНОЕ СОСТОЯНИЕ СИСТЕМЫ  
МНОГИХ ФЕРМИОНОВ, СВЯЗАННЫХ СИЛАМИ  
ТЯГОТЕНИЯ

*Направлено в ТМФ*



## §1. Введение

В предыдущей работе<sup>/1/</sup> мы получили главный при  $N \rightarrow \infty$  член в энергии системы  $N$  бозонов, связанных силами тяготения.

Аналогичная задача для системы частиц Ферми тоже допускает асимптотическое решение. Система большого числа частиц Ферми, связанных силами гравитационного притяжения, является квазиклассической, и для ее описания можно воспользоваться методом Томаса-Ферми<sup>/2/</sup> §69).

В §2 мы сведем рассматриваемую задачу к краевой задаче (10,12, 13) для дифференциального уравнения (9), в §3 выводится выражение для энергии основного состояния системы фермионов. В Приложении дается элементарный вывод уравнения Томаса-Ферми из уравнений Хартри.

## §2. Уравнение Томаса-Ферми

Пусть  $\phi(y)$  - потенциал поля тяжести, создаваемого рассматриваемой системой частиц, и  $\rho(y)$  - плотность частиц:

$$\phi(y) = - \int \frac{\rho(z) d^3 z}{|y-z|}, \quad (1)$$

$$\int \rho(y) d^3 y = N, \quad (2)$$

$$\rho(y) \geq 0. \quad (3)$$

Из (1) и (2) следует

$$\phi(y) \approx -N/|y| \quad \text{при } |y| \rightarrow \infty. \quad (4)$$

Такой потенциал  $\phi(y)$  имеет бесконечно много уровней; из них заняты должны быть  $N$  уровней с энергией меньше, чем некоторая величина  $\phi_0$ ,  $\phi_0 < 0$ . Все уровни с энергией меньше, чем  $\phi_0$ , должны быть заняты, все уровни с энергией больше, чем  $\phi_0$  — свободны. Метод Томаса-Ферми дает связь

$$4\pi\rho(y) = \begin{cases} \left(\frac{\phi_0 - \phi(y)}{b}\right)^{3/2} & \text{если } \phi(y) < \phi_0 \\ 0 & \text{если } \phi(y) > \phi_0 \end{cases} \quad (5)$$

величин  $\rho(y)$ ,  $\phi(y)$ ,  $\phi_0$ ; здесь

$$b = \left(\frac{3\pi}{8\sqrt{2}}\right)^{2/3} \quad (6)$$

Следующее из (1), (5) уравнение Пуассона для сферически симметричной функции  $\phi(y)$  после замен

$$y = x b N^{-1/3} \quad (7)$$

$$\phi(y) = -\frac{N^{4/3}}{b} \frac{\kappa(x)}{x} \quad (8)$$

принимает вид (ср. уравнение (69.7) в [2])

$$\sqrt{x} \frac{d^2 \kappa}{dx^2} = \begin{cases} -(\kappa(x) - \frac{x}{x_0})^{3/2}, & \kappa(x) > \frac{x}{x_0} \\ 0 & \kappa(x) < \frac{x}{x_0} \end{cases} \quad (9)$$

2.1. Обсудим краевые условия для уравнения (9).

Прежде всего: из (8) ввиду отсутствия сосредоточенного заряда в точке  $|y| = 0$  следует

$$\kappa(0) = 0. \quad (10)$$

Из (1) следует

$$\frac{\partial \phi}{\partial y} = 4\pi \frac{1}{y^2} \int_0^y \rho(z) z^2 dz.$$

Таким образом, ввиду (3) функция  $\phi(y)$  монотонно растёт с ростом  $y = |y|$ . Отсюда и из (5) вытекает, что есть число  $y_0$  такое, что

$$\begin{aligned} \rho(y) > 0 & \quad \text{при} \quad y < y_0 \\ \rho(y) = 0 & \quad \text{при} \quad y \geq y_0 \end{aligned} \quad (11)$$

поэтому соотношение (4) при  $y > y_0$  становится точным. Это дает для функции  $\kappa(x)$ :

$$\kappa(x_0) = 1 \quad (12)$$

(здесь и в (9)  $x_0$  - число, связанное с  $y_0$  по формуле (7)).

Перепишав (1) в виде

$$\frac{\phi(y)}{4\pi} = -\frac{1}{y} \int_0^y z^2 dz \rho(z) - \int_y^\infty z dz \rho(z),$$

имеем

$$\frac{d}{dy} \frac{y \phi(y)}{4\pi} = - \int_y^\infty z dz \rho(z).$$

При  $y = y_0$  находим

$$\left. \frac{d}{dy} (y \phi(y)) \right|_{y=y_0} = 0.$$

Таким образом,

$$\left. \frac{d\kappa}{dx} \right|_{x=x_0} = 0. \quad (13)$$

2.2. Краевая задача (9), (10), (12), (13) состоит в подборе параметра  $x_0$  так, чтобы решение уравнения (9), определенное условиями (12), (13), удовлетворяло также дополнительному условию (10).

### §3. Энергия основного состояния

Подсчитаем энергию  $E_N$  основного состояния рассматриваемой системы  $N$  фермионов. Энергия состоит из двух частей - кинетической и потенциальной. По теореме вириала, имеющей место для систем, связанных силами  $\sim 1/r^2$ , кинетическая энергия равна минус половине потенциальной. Таким образом,

$$E_N = \frac{1}{4} \int \rho \phi^3 dx.$$

Подставив сюда (5)-(8), находим

$$E_N = - \frac{N^{7/3}}{4b} I(x_0),$$

$$I(x_0) = \int_0^{x_0} \frac{dx}{\sqrt{x}} \kappa \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{3/2}.$$

Воспользовавшись уравнением (9) и краевыми условиями (10), (13), получаем:

$$I(x_0) = - \int_0^{x_0} dx \kappa \kappa'' = + \int_0^{x_0} (\kappa'(x))^2 dx.$$

Для подсчёта последнего интеграла рассмотрим формулу

$$-\frac{1}{2} \int_0^{x_0} (\kappa')^2 dx = \int_0^{x_0} x \kappa' \kappa'' dx = - \int_0^{x_0} dx \sqrt{x} \kappa' \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{3/2}$$

$$= - \int_0^{x_0} dx \sqrt{x} \left( \kappa' - \frac{1}{x_0} \right) \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{3/2} - \frac{1}{x_0} \int_0^{x_0} dx \sqrt{x} \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{3/2}$$

$$= -\frac{2}{5} \int_0^{x_0} dx \sqrt{x} \frac{d}{dx} \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{5/2} + \frac{1}{x_0} \int_0^{x_0} x \kappa'' dx =$$

$$= \frac{1}{5} \int_0^{x_0} dx \frac{1}{\sqrt{x}} \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right)^{5/2} - \frac{1}{x_0} =$$

$$= -\frac{1}{x_0} - \frac{1}{5} \int_0^{x_0} dx \left( \kappa - \frac{x}{x_0} \right) \kappa'' =$$

$$= -\frac{1}{x_0} + \frac{1}{5} \int_0^{x_0} dx (\kappa')^2 + \frac{1}{5x_0} [x \kappa' \Big|_0^{x_0} - \int_0^{x_0} \kappa' dx]$$

$$= -\frac{6}{5x_0} + \frac{1}{5} \int_0^{x_0} dx (\kappa')^2.$$



(Мы воспользовались (9), (10), (12), (13)). Итак,

$$l(x) = \frac{12}{7x_0}$$

и

$$E = - \frac{N^{7/3}}{bx_0} \frac{3}{7} .$$

3.1. Следует иметь в виду, что в настоящей работе принята система единиц, в которой единицей длины и энергии являются  $h^2/(Gm^3)$  и  $G^2m^5/h^2$  соответственно; здесь  $G$  - гравитационная постоянная,  $m$  - масса частицы.

3.2. Численный расчёт даёт  $\kappa_0 = 5.10$ ,  $d\kappa/dx|_{x=0} = 0,46$ .

### Заключение

В отличие от случая частиц Бозе<sup>/1/</sup> асимптотическое решение при  $N \rightarrow \infty$  для случая частиц Ферми представляет физический интерес: для системы с массой порядка массы Земли вклады в энергию от гравитационных и кулоновских сил имеют одинаковый порядок величины<sup>/3/</sup>. Это различие связано с принципом запрета, не разрешающим частицам Ферми располагаться слишком близко друг к другу.

В заключение выражаю благодарность академику М.А. Маркову и И.Н. Михайлову за интерес к работе.

### Приложение

Дираком<sup>/4/</sup> было показано, что уравнение Томаса-Ферми выводится из системы уравнений Хартри-Фока (см. также работу<sup>/5/</sup>, где сосчитаны поправки к методу Томаса-Ферми). Здесь мы получим тот же результат

более элементарным способом. Рассмотрим атом, состоящий из ядра с зарядом  $z$  и  $z$  электронов. Согласно Хартри, такая система приближенно описывается системой уравнений

$$\left\{ -\frac{1}{2}\Delta - \frac{z}{r} + \int \frac{\rho(\vec{y}) d^3 y}{|\vec{x} - \vec{y}|} \right\} \psi_n(\vec{x}) = \lambda_n \psi_n(\vec{x}). \quad (\text{П.1})$$

В (1)  $\Delta$  - оператор Лапласа,  $n = 1, 2, \dots, z/2$ ,

$$\rho(\vec{y}) = 2 \sum_{n=1}^{z/2} |\psi_n(\vec{y})|^2. \quad (\text{П.2})$$

Двойка в (П.2) соответствует учёту спиновой степени свободы. Примем для  $\psi_n(x)$  в квазиклассическом приближении

$$\psi_n(x) = \frac{\cos \left\{ \int_a^x P_{ql}(s) ds \right\}}{\sqrt{P_{ql}(x)} \sqrt{\frac{1}{2} \int_a^b \frac{ds}{P_{ql}(s)}}} \frac{Y_{l\mu}(\vec{x}/x)}{x}. \quad (\text{П.3})$$

Здесь

$$P_{ql}(x) = \sqrt{2(\lambda_{ql} - v_l(x) - \frac{l(l+1)}{2x^2})},$$

$a$  и  $b$  - корни уравнения

$$P_{q,l}(x) = 0,$$

индекс  $n$  обозначает совокупность трех квантовых чисел:  $q, l, \mu$ ,  
 $\mu$  - проекция момента,  $l$  - момент,  $q$  - радиальное квантовое число,  
число узлов радиальной функции; собственные значения  $\lambda_{q,l}$  опреде-  
ляются уравнением

$$\int_{a_{q,l}}^{b_{q,l}} P_{q,l}(s) ds = \pi q, \quad (\text{П.5})$$

$$v_1(x) = -\frac{z}{|x|} + \int \frac{\rho(y) d^3 y}{|x-y|}. \quad (\text{П.6})$$

Подставим (П.3) в (П.2), заменив осциллирующий множитель

$$\cos^2 \left\{ \int_a^x P_{q,l}(s) ds \right\} \quad \text{на его среднее значение } 1/2:$$

$$\rho(y) = \sum_{q,l} \frac{2l+1}{4\pi y^2} \left\{ P_{q,l}(y) \frac{1}{2} \int_a^b \frac{as}{P_{q,l}(s)} ds \right\}^{-1}. \quad (\text{П.7})$$

Мы сразу выполнили суммирование по  $\mu$ , воспользовавшись теоремой сложения сферических функций. Из (П.5) следует:

$$(\lambda_{q+1,l} - \lambda_{q,l}) \int_a^b \frac{ds}{P_{q,l}(s)} \approx \pi.$$

Таким образом, заменив в (П.7) суммирование по  $l$  и  $q$  интегрированием, получим

$$\rho(\gamma) \approx \frac{1}{\pi} \int \frac{dl^2}{2\gamma^2} \int \frac{d\lambda}{\sqrt{2(\lambda - v_1(\gamma) + \frac{l^2}{2\gamma^2})}}$$

Здесь интеграл по  $\lambda$  следует брать в пределах от  $\lambda_{min}(l)$  до некоторого  $\lambda_{max}$ ;  $\lambda_{min}(l)$  определяется условием обращения в нуль выражения под радикалом,  $\lambda_{max}$  от  $l$  не зависит (иначе рассматриваемое состояние не будет состоянием с наименьшей энергией и окажется неустойчивым). Далее интеграл по  $l^2$  следует брать по области, в которой выражение под радикалом положительно. Таким образом,

$$\rho(\gamma) = \begin{cases} \frac{2\sqrt{2}}{3\pi^2} [\lambda_{max} - v_1(\gamma)]^{3/2}, & \lambda_{max} > v_1(\gamma) \\ 0, & \lambda_{max} < v_1(\gamma). \end{cases} \quad (\text{П.8})$$

Это и есть основное уравнение метода Томаса-Ферми (ср. <sup>12/</sup> формула (69.3)).

### Литература

1. Л.Г. Заставенко. Препринт ОИЯИ, Р2-5934, Дубна, 1970.
2. П.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Квантовая механика, часть 1. Государственное издательство технико-теоретической литературы, Москва, 1948, Ленинград.
3. I.M. Levy-Leblond. Journ-Math.Phys., 10, 306 (1969).
4. P.A.M. Dirac. Proc.Camb.Phill.Soc., 26, 376, 1930.
5. Д.А. Киржниц. ЖЭТФ, 32, 115 (1957).

Рукопись поступила в издательский отдел  
4 февраля 1972 года.

Примечание при корректуре

Нам стало известно, что наша задача рассмотрена в статье R. Ruffini, S. Bonazzola. Phys.Rev., 187, 1767 (1969).

В связи с этим отметим, что сверх информации, содержащейся в этой статье, в нашей работе а) проведено численное решение краевой задачи (9), (10), (12), (13) и определена величина  $x_0$ , б) проведен подсчёт энергии основного состояния (§3), в) дан элементарный вывод уравнения Томаса-Ферми (Приложение).