Министерство науки и высшего образования Российской Федерации Федеральное государственное автономное образовательное учреждение высшего образования «Национальный исследовательский ядерный университет «МИФИ»

УДК 539.17

# ОТЧЁТ О НАУЧНО-ИССЛЕДОВАТЕЛЬСКОЙ РАБОТЕ

# МЕТОДЫ МОДЕЛИРОВАНИЯ ПЛОТНОСТИ ВОЗБУЖДЁННЫХ СОСТОЯНИЙ АТОМНЫХ ЯДЕР

Студент

\_\_\_\_\_ Л. Е. Трофимов

Научный руководитель д.ф-м.н., проф.

\_\_\_\_\_А. Л. Барабанов

Москва2024

# Содержание

Bı	зедение	3
1	Применение теории сверхпроводимости Бардина-Купера-Шриффера к ядерной материи	4
2	Микроспопические методы получения одночастичных базисных состо- яний	6
	2.1 Учёт сглаживания плотности ядерной материи	6
	2.2 Вращательные степени свободы	6
	2.3 Остаточное взаимодействие	7
3	Комбинаторный метод вычисления плотности состояний и уровней	8
	3.1 Перебор многочастичных состояний для подсистемы	8
	3.2 Учёт эффекта спаривания нуклонов	9
4	Модели плотности многочастичных состояний и уровней	10
5	Сравнение результатов в новом подходе с моделью 3-мерного осцил- лятора	11
За	Заключение	
Cı	Список использованных источников	

#### Введение

Ядро является системой связанных нуклонов, взаимодействующих посредством ядерных и электромагнитных сил. Если нуклонов достаточно много, то они формируют самосогласованный потенциал [1]. Тогда можно поставить задачу на собственные значения и собственные функции одночастичного гамильтониана:

$$\hat{H} \left| \Psi_n \right\rangle = E_n \left| \Psi_n \right\rangle. \tag{1}$$

В сформированном потенциале возникают одночастичные состояния, которые характеризуются набором квантовых чисел, получающихся из симметрии самого потенциала. Если одночастичные состояния обладают одинаковой энергией, то они формируют уровень с характерной кратностью вырождения. Так, если ядерная оболочка заполнена, то формируется изотропный потенциал, в котором при решении в сферических координатах одночастичные состояния характеризуются такими числами, как: n — главное квантовое число, l — орбитальный момент,  $l_z$  — проекция орбитального момента на ось z, чётность p. Также можно ввести полный угловой момент  $\vec{j}$ , равный  $\vec{l} + \vec{s}$  и его проекцию  $j_z$ .

Важное свойство нуклонов в ядре — парное взаимодействие. Оно влияет, в частности, на энергию связи  $E_b$ : известно, что масса ядра с нечётным числом нуклонов A больше, чем средняя масса двух соседних чётных ядер из-за появления нуклона, который не участвует в парном взаимодействии. Эта разница является энергией спаривания и может быть записана как

$$\Delta \approx M(^{A}X) - \frac{M(^{A+1}X) + M(^{A-1}X)}{2}.$$
(2)

Различие в массах чётных и нечётных ядер было известно ещё в 1930-х годах; в 1936 году была разработана капельная модель ядра и формула Вайцзеккера. В 1957 году была опубликована работа [2], в которой давалось объяснение эффекту сверхпроводимости: электроны при низких энергиях образуют связанные состояния (куперовские пары) и понижают общую энергию. Далее эта теория была применена к ядерной материи [3; 4] для учёта эффекта различия масс из-за спаривания нуклонов. Более подробное описание будет дано в главе 1.

Взаимодействие нуклонов описывается гамильнонианом (1), который, действуя на собственную функцию  $|\Psi_n\rangle$ , определяет её собственное значение (энергию). Чтобы найти собственные значения для основного состояния, нужно применить вариационный метод и решить задачу

$$\delta \langle \Psi_n | \hat{H} | \Psi_n \rangle = 0. \tag{3}$$

Далее, зная одночастичные состояния в самосогласованном поле, можно получить возбуждённые состояния ядра (без учёта остаточного взаимодействия). При этом чем больше энергия возбуждения, тем больше плотность уровней  $\rho = dN/dE$ ; она играет важную роль в протекании ядерных реакций. Так, если образовалось возбуждённое ядро, то оно может распасться по одному из путей, перейдя в другое многочастичное состояние (см. рис. 1). Количество этих состояний, а следовательно, и вероятность определённого перехода определяется плотностью  $\rho$ .

Ранее мною был разработан алгоритм перебора, который позволяет рассчитать плотность многочастичных состояний  $\omega(E, J_z, P) = \frac{dN(P)}{dEdJ_z}$ . Отсюда можно извлечь все необходимые распределения. В этом семестре этот алгоритм был модифицирован; есть возможность при заданных одночастичных состояниях сделать расчёт  $\omega(E, J_z, P)$  с учётом парного взаимодействия, то есть учесть энергию спаривания нуклонов  $\Delta$ .



Рисунок 1 — Иллюстрация возможных путей распада.

# Применение теории сверхпроводимости Бардина-Купера-Шриффера к ядерной материи

Аналогично оригинальной статье [2] в работах [3—5] вводится волновая функция чётно-чётного ядра как

$$|\text{BCS}\rangle = \prod_{k>0} (u_k + v_k a_k^{\dagger} a_{\bar{k}}^{\dagger})|-\rangle, \qquad (4)$$

где  $|-\rangle$  — вакуумное состояние ядра,  $a_k^{\dagger}$  — оператор рождения частицы в определённой точке фазового пространства, нумеруемой индексом k. Для каждого k > 0 из половины фазового пространства существует сопряжённый  $\bar{k} < 0$ .  $v_k$  и  $u_k$  — вариационные параметры, отвечающие амплитуде вероятности того, что определённая пара состояний  $\{k, \bar{k}\}$  будет или не будет занята соответственно. Из нормировки на волновую функцию вытекает следствие

$$|u_k|^2 + |v_k|^2 = 1. (5)$$

Ввиду этого фазу между  $u_k$  и  $v_k$  можно установить произвольно; всегда есть возможность выбрать  $u_k \in \mathbb{R}_{>0}$  [5]. Также можно показать [5], что в конечном счёте  $v_k \in \mathbb{R}_{>0}$  соответствуют наименьшей энергии.

Многочастичный гамильтониан вводится как

$$H = \sum_{k_1 k_2 \leq 0} t_{k_1 k_2} a_{k_1}^{\dagger} a_{k_2} + \frac{1}{4} \sum_{k_1 k_2 k_3 k_4 \leq 0} \bar{v}_{k_1 k_2 k_3 k_4} a_{k_1}^{\dagger} a_{k_2}^{\dagger} a_{k_4} a_{k_3}, \tag{6}$$

где t — матричный элемент оператора кинетической энергии,  $\bar{v}_{k_1k_2k_3k_4} = v_{k_1k_2k_3k_4} - v_{k_1k_2k_4k_3}$  — матричный элемент парного взаимодействия. При этом существует условие на количество частиц:

$$\langle \text{BCS}|\hat{N}|\text{BCS}\rangle = 2\sum_{k>0} v_k^2 = N, \quad \hat{N} = \sum_k a_k^{\dagger} a_k.$$
 (7)

Примечательно, что величина дисперсии  $\langle (\Delta N)^2 \rangle$  оказывается отличной от нуля:

$$\langle (\Delta N)^2 \rangle = \langle \text{BCS} | \hat{N}^2 | \text{BCS} \rangle - N^2 = 4 \sum_{k>0} u_k^2 v_k^2, \tag{8}$$

что можно интерпретировать как «размытие» количества частиц. Далее вводится новый эффективный гамильтониан

$$H' = H - \lambda \hat{N} \tag{9}$$

для постановки вариационной задачи. Здесь  $\lambda$  — множитель Лагранжа; в дальнейшем он приобретёт смысл энергии Ферми. Тогда задача с условием сохранения количества частиц записывается в виде

$$\delta \langle BCS | H' | BCS \rangle = 0 \Rightarrow \left( \frac{\partial}{\partial v_k} + \frac{\partial u_k}{\partial v_k} \frac{\partial}{\partial u_k} \right) \langle BCS | H' | BCS \rangle = 0.$$
(10)

После дифференцирования получаем набор уравнений БКШ:

$$2\tilde{\varepsilon}_k u_k v_k + \Delta_k (v_k^2 - u_k^2) = 0, \qquad (11)$$

$$\tilde{\varepsilon}_{k} = \frac{1}{2} \left( t_{kk} + t_{\bar{k}\bar{k}} + \sum_{k' \leq 0} (\bar{v}_{kk'kk'} + \bar{v}_{\bar{k}k'\bar{k}k'}) v_{k'}^{2} \right) - \lambda,$$
(12)

где  $\lambda$  — энергия Ферми,  $\tilde{\varepsilon}$  — эффективные энергии возбуждений, отсчитываемые от энергии ферми:

$$\tilde{\varepsilon}_k = \varepsilon_k - \lambda. \tag{13}$$

Также в уравнении (11) возникает энергия спаривания  $\Delta_k$ :

$$\Delta_k = -\sum_{k'>0} \bar{v}_{k\bar{k}k'\bar{k}'} u_{k'} v_{k'}.$$
(14)

Отсюда следуют выражения для  $v_k^2$  и  $u_k^2$ :

$$v_k^2 = \frac{1}{2} \left( 1 - \frac{\varepsilon_k}{\sqrt{\varepsilon_k^2 + \Delta_k^2}} \right), \quad u_k^2 = \frac{1}{2} \left( 1 + \frac{\varepsilon_k}{\sqrt{\varepsilon_k^2 + \Delta_k^2}} \right). \tag{15}$$

Таким образом, при известных  $\tilde{\varepsilon}$  можно учесть эффект спаривания.

## 2 Микроспопические методы получения одночастичных базисных состояний

В ядре под действием ядерных и электромагнитных сил формируются одночастичные уровни  $\{n, l, j, E\}$ , которые состоят из одночастичных состояний  $\{n, l, j, j_z, E\}$ . Существует несколько подходов к решению задачи на собственные значения (1). Один из современных подходов описан в работе [6], где учитываются «свёрнутый» потенциал Юкавы, спаривание нуклонов, колебательные и вращательные эффекты.

#### 2.1 Учёт сглаживания плотности ядерной материи

При моделировании потенциала взаимодействия важно учитывать различные эффекты, такие, как, например, гладкое поведение распределения плотности ядерной материи  $\rho(\vec{r})$ . Этот эффект можно получить, проинтегрировав функцию Юкавы g

$$g(|\vec{r} - \vec{r}'|) = \frac{1}{4\pi a^3} \frac{e^{-|\vec{r_1} - \vec{r_2}|/a}}{|\vec{r_1} - \vec{r_2}|/a}$$
(16)

по ограниченному объёму V:

$$\rho(\vec{r}) = \rho_0 \int_V g(|\vec{r} - \vec{r}'|) d^3 r'.$$
(17)

Далее ядерный потенциал  $V_N(\vec{r_1})$  вычисляется как

$$V_N(\vec{r}_1) = V_0 \int_V g(|\vec{r}_1 - \vec{r}_2|) \frac{\rho(\vec{r}_2)}{\rho_0} d^3 r_2.$$
(18)

Можно показать [7], что выражение вида (18) вида можно разложить на две составляющие: сглаженный и резкий потенциалы:

$$V_N(\vec{r_1}) = V_N^{\text{sharp}}(\vec{r_1}) + \Delta V_N(\vec{r_1}).$$
(19)

В литературе такой потенциал называют «свёрнутым» (folded), поскольку производится свёртка согласно уравнениям (17) и (18). Аналогично можно поступить с кулоновским взаимодействием. После получения вида потенциала решается задача на собственные энергии гамильтониана:

$$(T+V)|\psi_n\rangle = \varepsilon_n |\psi_n\rangle. \tag{20}$$

#### 2.2 Вращательные степени свободы

Большинство ядер в природе являются деформированными из-за того, что их последние оболочки (уровни) не полностью заполнены. Ввиду этого возникают вращательные и колебательные эффекты, влияющие на энергию ядра и, в частности, на плотность многочастичных состояний.

Для деформированного ядра с угловым моментом I и его проекцией K на ось деформации вращательная энергия будет также зависеть от твердотельного момента инерции  $J_{\perp}$ :

$$E_{rot}(I,K) = \frac{I(I+1) - K^2}{2J_{\perp}(\varepsilon_2, \Delta_p, \Delta_n)},\tag{21}$$

где  $\varepsilon_2$  — квадрупольные деформации,  $\Delta_p$  и  $\Delta_n$  — протонные и нейтронные энергии спаривания соответственно. Далее полная энергия может быть получена как сумма

$$E = E + E_{rot}(I,K).$$
<sup>(22)</sup>

#### 2.3 Остаточное взаимодействие

В подходе среднего поля все многочастичные состояния полагаются невзаимодействующими, однако учёт остаточного двухчастичного приведёт к тому, что состояния будут обладать несколько другой энергией, и зависимость плотности  $\Delta N/\Delta U$  будет сглаженной. Этот эффект можно смоделировать гауссовой зависимостью вблизи каждого уровня. Ожидаемое значение ширины кривой на половине высоты задаётся формулой

$$\Gamma = 0.039 \left(\frac{A}{160}\right)^{-1/2} E^{3/2} \text{ M} \Im \text{B}, \quad \sigma = \frac{\Gamma}{2\sqrt{2\ln(2)}},$$
(23)

а сглаживание плотности по Гауссу учитывается как

$$\rho(E_b) = \sum_{a} \rho(E_a) \frac{1}{2} \left[ erf\left(\frac{E_a + \Delta E/2 - E_b}{\sqrt{2}\sigma}\right) - erf\left(\frac{E_a - \Delta E/2 - E_b}{\sqrt{2}\sigma}\right) \right].$$
(24)

Сумма производится по всем имеющимся точкам. Наибольший вклад дают те значения, которые находятся вблизи  $E_b$ .

## 3 Комбинаторный метод вычисления плотности состояний и уровней

Данный метод ранее был разработан для модели независимых частиц. Он позволяет вычислять распределения по энергии, проекции углового момента и полному угловому моменту ядра, зная только лишь одночастичный спектр. Сейчас он модифицирован для учёта парных взаимодействий, однако сама схема комбинаторного перебора осталась той же самой.

В этой модели многочастичные состояния атомных ядер складываются из одночастичных состояний, характеризуемых энергией и определёнными квантовыми числами. Нуклоны могут занимать или не занимать эти состояния ( $v_k$  полагается равным 0 или 1). Условимся, что наличие частицы обозначается «1», отсутствие — «0». Тогда многочастичное состояние может быть задано как последовательность нулей и единиц. Основное состояние ядра задаётся числами заполнения {1,1,...,1,0,0,...}. В некотором многочастичном состоянии  $|i\rangle$  можно найти число нуклонов  $N_i$ , их полную энергию  $E_i$ и полную проекцию  $M_i$  углового момента на ось z, зная числа заполнения  $n_i$  — набор из нулей и единиц,  $e_i$  и  $m_i$  — энергии и проекции углового момента одночастичных состояний:

$$N_i = \sum_i n_i(j),\tag{25}$$

$$E_i = \sum_j e_j(i)n_j(i), \tag{26}$$

$$M_i = \sum_j m_j(i)n_j(i).$$
(27)

Далее будет представлена идея работы алгоритма. Можно выделить несколько основных этапов: во-первых, перебор многочастичных состояний для протонной и нейтронной подсистем независимо. Во-вторых, комбинирование этих распределений  $\Delta N_n(E_n, J_{nz}, P_n)$ ,  $\Delta N_p(E_p, J_{p_z}, P_p)$  в одно для всего ядра  $\Delta N(E, J_z, P)$ . В-третьих, можно просуммировать по некоторым переменным для получения других распределений, например, по  $J_z$  и P, чтобы получить  $\Delta N(E)$ .

#### 3.1 Перебор многочастичных состояний для подсистемы

Пусть имеется N частиц. Алгоритм работы следующий: сначала мы перемещаем частицу из N-го одночастичного состояния в (N + 1). Затем  $(N - 1) \rightarrow N$ , на следующем шаге  $(N - 2) \rightarrow (N - 1)$  и т.д. до тех пор, пока не дойдём до конца и частицы не кончатся. Тут получаем многочастичное состояние  $\{0, ..., 1, \underbrace{1}_{N+1}, 0, ...\}$ . Затем сдвигаем всю систему в исходное положение, кроме самой последней частицы — мы перемещаем её из (N + 1) в (N + 2), а с отстатком проводим ту же самую операцию до тех пор, пока не окажемся в состоянии  $\{0, 1, ..., \underbrace{1}_{N}, 0, 1, 0, ...\}$ . Потом сдвигаем остаток системы влево кроме N-й частицы, которая идёт в (N + 1) состояние, и получается  $\{1, 1, ..., 0, \underbrace{0}_{N}, 1, 1, 0, ...\}$ . Продолжая действовать подобным образом, можно построить иттерационный алгоритм, который перебирает абсолютно все многочастичные состоя-

ния, которых оказывается ровно  $C_n^k$ , n — общее количество свободных и занятых ячеек, k - количество занятых частицами ячеек. Это схематично изображено на рисунке 2.

Остаётся учесть ограничения на энергии. Поскольку одночастичные состояния выстроены в порядке возрастания энергии, то чем правее находится частица, тем большее её энергия. На основании этого можно на много порядков сократить время расчёта. Для более подробного объяснения надо смотреть код программы.

В программе можно выбрать энергетическое разрешение  $\Delta U$  В МэВ; это определяет количество диапазонов  $[U, U + \Delta U)$ , в которые могут попасть многочастичные состояния. Но если выбрать  $\Delta U$  слишком маленьким, то появятся скачки плотности энергии, поскольку в одном диапазоне может быть много одночастичных состояний, а в соседнем гораздо меньше. Также отметим, что в программе удобно перейти к целым числам в случае угловых моментов, то есть использовать  $2J_z$  вместо  $J_z$ .

#### 3.2 Учёт эффекта спаривания нуклонов

Известно, что нуклоны в ядре образуют пары с проекциями угловых моментов  $(J_z, -J_z)$ , уменьшая полную энергию ядра. Если пара «разорвана», то энергия соответствующей частицы или дырки будет рассчитываться как

$$\varepsilon_j = \sqrt{(e_j - e_F)^2 + \Delta^2}.$$
 (28)

В предельном случае, когда  $\Delta \to 0$ , будет согласие с предыдущей моделью. Эффект спаривания учтён в одночастичном спектре с использованием процедуры БКШ (Бардина-Купера-Шриффера).

 $\{1, 1, ..., 1, 1, 1, 0, 0, 0, ...\}$  $\{1, 1, ..., 1, 1, 0, 1, 0, 0, ...\}$  $\{1, 1, ..., 1, 0, 1, 1, 0, 0, ...\}$  $\{1, 1, \dots, 0, 1, 1, 1, 0, 0, \dots\}$  $\{0, 1, \dots, 1, 1, 1, 1, 0, 0, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 1, 1, 0, 0, 1, 0, \dots\}$  $\{0, 1, \dots, 1, 1, 1, 0, 1, 0, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 1, 0, 0, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 0, 1, 0, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{1, 0, \dots, 1, 1, 0, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{0, 1, \dots, 1, 1, 0, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 0, 0, 1, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{0, 0, \dots, 1, 1, 1, 1, 1, 0, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 1, 1, 0, 0, 0, 1, \dots\}$  $\{1, 1, \dots, 1, 0, 0, 0, 1, 1, \dots\}$ Рисунок 2 — Алгоритм перебора многочастичных состояний без ограниче-

ний на энергию

Основное состояние

## 4 Модели плотности многочастичных состояний и уровней

В данном разделе речь пойдёт о моделях плотности ядерных уровней, которые применяются при моделировании реакций. Все они основаны на модели ферми-газа [8]; суть заключается в использовании приближения независимых частиц для описания структуры ядра. Помимо основополагающей работы [8] есть также статьи и книги [1; 9; 10], дающие широкий обзор на модели плотности ядерных уровней и связанные с этим темы. Рассмотрим столкновение в системе центра масс; обозначим энергию налетающих частиц как E. Тогда формула для плотности многочастичных состояний  $\omega$  записывается в виде

$$\omega(E) = \frac{\sqrt{\pi}}{12} \frac{e^{2\sqrt{aE}}}{a^{1/4} E^{5/4}},\tag{29}$$

где *a* — параметр плотности уровней (МэВ<sup>-1</sup>), пропорциональный плотности одночастичных состояний *g* вблизи энергии Ферми:

$$a = \frac{\pi^2}{6}g.$$
(30)

При E = 0 формула (29) имеет расходимость ввиду низкотемпературных приближений.

Существуют также другие модели, исправляющие недостатки формулы (29). Напрмер, может вводиться эффективная энергия возбуждения U вводится как  $E - \Delta$ , где  $\Delta$  — эмпирический параметр, отвечающий за эффект спаривания в ядрах. Одним из вариантов определения  $\Delta$  является

$$\Delta = n \frac{12}{\sqrt{A}},\tag{31}$$

где n = 0, 1 и 2 для нечётно-нечётных, чётно-нечётных и чётно-чётных ядер соответственно, A — массовое число ядра. Плотность уровней  $\rho$  в зависимости от энергии возбуждения U, полного углового момента J и чётности  $\Pi$  записывается как

$$\rho_F(E, J, \Pi) = \frac{1}{2} \frac{2J+1}{2\sqrt{2\pi\sigma^3}} \exp\left[-\frac{\left(J+\frac{1}{2}\right)^2}{2\sigma^2}\right] \cdot \frac{\sqrt{\pi}}{12} \frac{\exp\left[2\sqrt{aU}\right]}{a^{1/4}U^{5/4}}.$$
(32)

Здесь множитель  $\frac{1}{2}$  возникает из предположения равенства распределений для положительной и отрицательной чётностей,  $\sigma^2$  — ширина гауссовского распределения (дисперсия) по проекции углового момента на ось симметрии ядра (ось z), a — параметр плотности уровней. Аналитическое выражение для  $\sigma^2$  выглядит как

$$\sigma^2 = \langle m^2 \rangle \frac{6}{\pi^2} at, \tag{33}$$

где  $\langle m^2 \rangle$  — среднеквадратичная проекция углового момента на ось  $z,\,t=\sqrt{U/a}$  — температура ядра.

## 5 Сравнение результатов в новом подходе с моделью 3-мерного осциллятора

Одночастичный спектр самосогласованного поля, полученный методом Хартри-Фока с учётом эффекта спаривания нуклонов (теория Бардина-Купера-Шриффера) даёт более реалистичное описание модели ядра. Модель 3-мерного осциллятора, которая использовалась ранее, не описывала самосогласованное поле, поскольку при расчёте квантовых чисел и энергий не производились последовательные итерации.

На рисунке 3 представлены результаты моделирования для <sup>58</sup>Ni на новом базисе:  $\omega(U)$  — плотность многочастичных состояний (29), синие точки  $\Delta N/\Delta U$  — количество состояний в интервале  $\Delta U = 1$  МэВ. Точка ставится посередине интервала  $[U, U + \Delta U)$ .



Рисунок 3 — Плотность многочастичных состояний <sup>58</sup>Ni в зависимости от энергии возбуждения U в новом подходе (синие точки). Чёрная линия — расчёт по модели фермигаза (см. формула (29)).



Рисунок 4 — Плотность многочастичных состояний <sup>58</sup>Ni в зависимости от энергии возбуждения U в модели 3-мерного осциллятора (синие точки). Чёрная линия — расчёт по модели ферми-газа (см. формула (29)).

Новую модель (рис. 3) можно сравнить с предыдущей (рис. 4): при энергиях до 10 МэВ с случае 3-мерного осциллятора наблюдаются заметные колебания под аналити-

ческой кривой, тогда как в новом подходе этот эффект смягчён эффектом спаривания нуклонов. Также при больших энергиях (> 25 МэВ) в случае предыдущей модели наблюдается систематическое завышение плотности состояний.

Моделирование на новом базисе также сказывается на распределении проекции углового момента  $J_Z$  и чётности P многочастичных состояний. Так, на рисунках 5 и 6 для <sup>58</sup>Ni приведены распределения многочастичных состояний в зависимости от  $J_Z$  для положительных и отрицательных чётностей в диапазоне энергий [15, 16] МэВ. Видно, что в случае 3-мерного осциллятора распределения P = +1 и P = -1 сравниваются по порядку, в то время как в новой модели доминирует положительная чётность.



Рисунок 5 — Плотность многочастичных состояний  $^{58}\mathrm{Ni}$  в зависимости от



Рисунок 6 — Плотность многочастичных состояний <sup>58</sup>Ni в зависимости от энергии возбуждения U в модели 3-мерного осциллятора (синие точки). Чёрная линия — аналитическая формула (29).

### Заключение

В семестре основной частью работы являлось изучение основных подходов к получению реалистичного ядерного потенциала, в частности, метода Хартри-Фока, который позволяет итерационно получить самосогласованное среднее поле. Далее был учтён эффект спаривания нуклонов с помощью теории БКШ (Бардина-Купера-Шриффера), применённой к ядерной материи [3—5].

Комбинаторный метод вычисления плотности многочастичных состояний был модифицирован для учёта эффекта спаривания нуклонов. Сравнение результатов с предыдущей моделью (3-мерный осциллятор) показывают, что оболочечные эффекты стали менее выражены, а также появилась особенность в зависимости от чётности.

Эффекты, упомянутые в разделе 2, требуют дальнейших уточнений для применения их к имеющейся модели. При этом стоит упомянуть, что «свёрнутый» потенциал Юкавы, с одной стороны, не является самосогласованным, поскольку он не вычисляется итерационно, а с другой — именно поэтому расчёт нуклонных уровней требует меньше вычислительных мощностей.

#### Список использованных источников

- 1. Бор О., Моттельсон Б. Структура атомного ядра. Том 1. Одночастичное движение. Мир, 1971.
- 2. Bardeen J., Cooper L. N., Schrieffer J. R. Microscopic Theory of Superconductivity // Phys. Rev. 1957. Т. 106, вып. 1. С. 162-164.
- Bohr A., Mottelson B. R., Pines D. Possible Analogy between the Excitation Spectra of Nuclei and Those of the Superconducting Metallic State // Phys. Rev. — 1958. — Т. 110, вып. 4. — С. 936—938.
- 4. Belyaev S. T. Effect of pairing force correlations on nuclear properties // Selskab Mat. Fys. Medd. 1959. Т. 31, вып. 11.
- 5. *Ring P., Shuck P.* The Nuclear Many-Body Problem. New York : Springer-Varlag, 1980. 717 c.
- 6. Uhrenholt H., Aberg S., Möller P., Ichikawa T. Combinatorial nuclear level-density model // Nuclear Physics A. 2013. T. 913. C. 127.
- Dobrowolski A., Pomorski K., Bartel J. Solving the eigenvalue problem of the nuclear Yukawa-folded mean-field Hamiltonian // Computer Physics Communications. - 2015. -T. 199.
- 8. Bethe H. A. An Attempt to Calculate the Number of Energy Levels of a Heavy Nucleus // Phys. Rev. 1936. Т. 50, вып. 4. С. 332–341.
- 9. Соколов Ю. Плотность уровней атомных ядер. Москва : Энергоатом, 1990.
- Capote R., Herman M., Oblovzinsk'y P., Young P., Goriely S., Belgya T., Ignatyuk A., Koning A., Hilaire S., Plujko V. RIPL-reference input parameter library for calculation of nuclear reactions and nuclear data evaluations // Nuclear Data Sheets. - 2009. -T. 110. - C. 3107-3214.