

Программы расчета сечений и потенциалов ядро-ядерных взаимодействий в рамках высокоэнергетического приближения

Е.В.Земляная

Программы НЕА-CRS и НЕА-TOTAL реализуют метод Глаубера-Ситенко [1, 2], адаптированный к задаче ядро-ядерного рассеяния при промежуточных энергиях [3], и предназначены для расчета дифференциальных сечений упругого рассеяния и полных сечений реакций, а также для расчета ядро-ядерного потенциала и эйкональной фазы в рамках высокоэнергетического приближения (ВЭП).

Методы расчета детально изложены в работах [4, 5, 6, 7, 8]. Вычисления показывают, что в области применимости ВЭП ($E \gg |\bar{U}|$, $k\bar{R} \gg 1$, $\theta < \sqrt{2/(k\bar{R})}$, где E – кинетическая энергия, \bar{U} – значение потенциала в области его основного вклада на периферии взаимодействия, k – импульс, \bar{R} – характерный радиус потенциала, θ – угол рассеяния) согласие рассчитанных в данном подходе сечений с экспериментом достигается без подгонки параметров.

Обе программы написаны на языке Fortran. Комплект файлов содержит, кроме фортрановых текстов, образцы входных и выходных файлов, иллюстрирующие работу программ в различных режимах на примере реакции $^{16}\text{O} + ^{40}\text{Ca}$ при энергии $E_{lab} = 1503$ МэВ ($E = 94$ МэВ/нуклон)

Ниже представлены основные формулы, а также дается описание входных данных и особенностей работы с программами.

1 Основные формулы

Дифференциальное сечение упругого ядро-ядерного рассеяния и полное сечение реакции вычисляются соответственно по формулам

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = |f(q)|^2, \quad (1)$$

и

$$\sigma_r = 2\pi \int_0^\infty db b \left[1 - e^{-2\text{Im}\Phi(b)} \right], \quad (2)$$

где амплитуда $f(q)$ и фаза $\Phi(b)$ в рамках ВЭП имеют вид

$$f(q) = ik \int_0^\infty db b J_0(qb) \left[1 - e^{i\Phi(b)} \right], \quad (3)$$

$$\Phi(b) = -\frac{1}{\hbar v} \int_{-\infty}^{\infty} dz U(\sqrt{b^2 + z^2}) = \Phi_c + \Phi_N. \quad (4)$$

Здесь $q = 2k \sin(\theta/2)$ – переданный импульс, θ – угол рассеяния, k – импульс, \hbar – постоянная Планка, v – скорость падающего ядра, $U(r) = U_c(r) + U_N(r)$ – потенциал, включающий кулоновскую $U_c(r)$ и ядерную $U_N(r) = V(r) + iW(r)$ части.

С учетом релятивистской кинематики величины k и v определяются из формул [9]

$$\hbar v = 197.327 \frac{\sqrt{E_{lab}(E_{lab} + 2A_p m)}}{E_l + A_p m}, \quad (5)$$

$$k = \frac{1}{197.327} \frac{A_t m \sqrt{E_{lab}(E_{lab} + 2A_p m)}}{\sqrt{(A_p m + A_t m)^2 + 2A_t E_{lab} m}}, \quad (6)$$

где E_{lab} – кинетическая энергия налетающего ядра в лабораторной системе координат (в МэВ), $m=931.494$, A_p и A_t – массовые числа падающего ядра и ядра-мишени.

Кулоновский потенциал $U_c(r)$ соответствует взаимодействию заряда eZ_p падающего ядра с однородно распределенным зарядом eZ_t ядра-мишени и равен

$$U_c(r) = U_B \frac{1}{2} [3 - \frac{r^2}{R_c^2}] \Theta(R_c - r) + U_B \frac{R_c}{r} \Theta(r - R_c), \quad (7)$$

где $U_B = Z_p Z_t e^2 / R_c$, $R_c = r_c (A_p^{1/3} + A_t^{1/3})$. Соответствующая фаза известна в явном виде:

$$\Phi_c(b) = \begin{cases} 2\eta \left[\ln(kR_c) + \ln \left(1 + \sqrt{1 - \frac{b^2}{R_c^2}} \right) - \frac{1}{3} \sqrt{1 - \frac{b^2}{R_c^2}} \left(4 - \frac{b^2}{R_c^2} \right) \right], & b \leq R_c \\ 2\eta \ln(kb), & b > R_c \end{cases} \quad (8)$$

При расчете амплитуды рассеяния (3) в присутствии кулоновского поля выделяется кулоновская амплитуда рассеяния на точечном заряде, так что [5]

$$f(q) = f_{pc}(q) + ik \int_0^\infty db b J_0(qb) e^{i\Phi_{pc}} \left(1 - e^{i\Phi_N} + i\delta\Phi_c \right), \quad (9)$$

где

$$f_{pc}(q) = -\frac{2k\eta}{q^2} e^{-2i\eta \ln(q/2k) + 2i\sigma_0}, \quad (10)$$

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = |f_{pc}(q)|^2. \quad (11)$$

Здесь $\delta\Phi_c = \Phi_c - \Phi_{pc}$, $\Phi_{pc} = 2\eta \ln(kb)$, Φ_c определяется по формуле (8), $\eta = (Z_p Z_t e^2) / (\hbar v)$ – параметр Зоммерфельда, $\sigma_0 = \arg \Gamma(1 + i\eta)$, $d\sigma/d\Omega$ – резерфордовское сечение рассеяния в кулоновском поле.

В рамках микроскопического подхода мнимая часть ядерной фазы $\Phi_N(b)$ определяется по формуле [7, 8]

$$\chi(b) = 2\text{Im}\Phi_N(b) = \bar{\sigma}_{NN} \int_0^\infty dq q J_0(qb) \tilde{\rho}_p^\circ(q) \tilde{\rho}_t^\circ(q) f_N(q). \quad (12)$$

Здесь $\tilde{\rho}_i^\circ(q)$, ($i = p, t$) – формфакторы точечных плотностей сталкивающихся ядер, $f_N(q) = \exp(-q^2 r_0^2/6)$ – формфактор нуклон-нуклонной амплитуды, $r_0 = \sqrt{0.658}$ фм – радиус нуклон-нуклонного взаимодействия, $\bar{\sigma}_{NN}$ – изотопически усредненное сечение нуклон-нуклонного взаимодействия, параметризованное в [10].

Учет кулоновского искажения траектории осуществляется путем замены в формулах (4) и (12) прицельного параметра b на расстояние b_c максимального сближения ядер в кулоновском поле:

$$b \rightarrow b_c = \bar{a} + \sqrt{\bar{a}^2 + b^2}, \quad (13)$$

где $\bar{a} = Z_p Z_t e^2 / 2E$ – полурасстояние максимального сближения при $b = 0$.

Мнимая часть потенциала $W(r)$ восстанавливается из фазы и имеет вид [11]

$$W(r) = -\frac{E}{2k\pi^2} \sigma_{NN} \int_0^\infty dq q^2 j_0(qb) \tilde{\rho}_p^\circ(q) \tilde{\rho}_t^\circ(q) f(q), \quad (14)$$

Все величины, входящие в расчет, в принципе, известны из независимых экспериментов. Так, в [7] даны параметры R и a плотностей (а также соответствующие параметры c и d точечных плотностей) ядер в виде симметризованной ферми-функции (SF)

$$\rho_{SF}(r) = \rho(0) \frac{\sinh(R/a)}{\cosh(r/a) + \cosh(R/a)}, \quad \rho(0) = \frac{A}{\frac{4}{3}\pi R^3} [1 + (\pi a/R)^2]^{-1}, \quad (15)$$

для которой фурье-образ известен в явном виде

$$\tilde{\rho}_{SF}(q) = -\rho(0) \frac{4\pi a}{q} \frac{d}{dq} [\sinh(qR)/\sinh(\pi aq)]. \quad (16)$$

Вещественная часть потенциала определяется формулой $V = \bar{\alpha}_{NN} W$, где $\bar{\alpha}_{NN}$ – изотопически усредненное отношение вещественной и мнимой частей NN -амплитуды рассеяния вперед, которое вычисляется согласно параметризации, выполненной в [12].

Полученные таким образом потенциалы могут использоваться для расчета упругих и неупругих процессов как на основе ВЭП, так и в рамках метода искаженных волн. Они также пригодны для оценок сечений реакций в прикладных целях.

2 Программа HEA-CRS

Программа HEA-CRS предназначена для расчета дифференциальных сечений упругого рассеяния ядро-ядерных взаимодействий в рамках ВЭП.

При запуске программы запрашивается имя файла с входными параметрами. Все входные данные задаются в свободном формате.

Первая строка входного файла должна содержать имя файла, где будут сохраняться численные результаты.

Во *второй* строке задаются: энергия E_{lab} (МэВ), атомная масса ядра-мишени A_t , заряд ядра-мишени Z_t , атомная масса налетающего ядра A_p и заряд налетающего ядра Z_p .

В *третьей* строке задается параметр r_c кулоновского потенциала. Подразумевается, что $R_c = r_c \cdot (A_p^{1/3} + A_t^{1/3})$.

В *четвертой* строке задаются параметры численного интегрирования: число точек N_R и длина интервала интегрирования R_{max} . Шаг численного интегрирования составляет $h = R_{max}/(N_R - 1)$.

В *пятой* строке задаются значения углов, для которых вычисляется дифференциальное сечение: начальный угол θ_{min} , конечный угол θ_{max} и шаг по углу θ_{st} (все в градусах).

В *шестой* строке задается целое число KEY1. Если $KEY1 \neq 0$, фаза рассчитывается в форме Вудс-Саксона. При $KEY1=0$ фаза считывается из файла.

При $KEY1 \neq 0$:

- в *седьмой* строке задается еще один ключ KEY2. Если $KEY2 \neq 0$ – интегрирование осуществляется на основе приближенных аналитических формул [4]. При $KEY2=0$ осуществляется численное интегрирование.

– в *восьмой* строке задаются параметры Вудса-Саксона: V, W, r_v, a_v, r_w, a_w .

При $KEY1=0$:

- в *седьмой* и *восьмой* строках задаются имена входных файлов, в которых содержатся соответственно вещественная и мнимая часть фазы $\Phi_N(b)$. Подразумевается, что во второй колонке каждого из файлов содержатся значения фазы в точках $b = h \cdot (i - 1)$, $i = 1, \dots, N_r$, всего N_r точек. Первая колонка не используется.

- *девятая* строка содержит нормирующие коэффициенты V_{koeff} и W_{koeff} , на которые умножаются соответственно вещественная и мнимая часть фазы.

Выходной файл содержит три колонки. В первой – углы; во второй – отношения рассчитанных для этих углов дифференциальных сечениям к резерфордовским $d\sigma/d\sigma_R$; в третьей – сами дифференциальные сечения $d\sigma/d\Omega$.

3 Программа НЕА-TOTAL

Программа НЕА-TOTAL предназначена для расчета полных сечений, фазы и потенциала ядро-ядерных взаимодействий.

При запуске программы запрашивается имя файла с входными параметрами. Все входные данные задаются в свободном формате.

Первая строка входного файла должна содержать имя файла, куда будут сохраняться численные результаты по полному сечению.

Во *второй* строке задается целое число KEY0. При $KEY0=0$ происходит вычисление и сохранение фазы $\chi(b)$ (которая определяется формулой (12)) и мнимой части потенциала $W(r)$ (см. формулу (14)). При любом другом значении KEY0 фаза и потенциал не рассчитываются.

При $KEY0=0$:

- В *третьей* и *четвертой* строках задаются имена выходных файлов соответственно для потенциала и фазы. После завершения работы программы каждый из этих файлов содержит по две колонки. Первая – аргумент (b или r), вторая – соответственно $\chi(b)$ и $W(r)$.

- В *пятой* строке задаются: атомная масса налетающего ядра A_p , заряд налетающего ядра Z_p , атомная масса ядра мишени A_t , заряд ядра-мишени Z_t .
 - В *шестой* строке задаются параметры численного интегрирования: число точек N_R и длина интервала интегрирования R_{max} . Шаг численного интегрирования составляет $h = R_{max}/(N_R - 1)$.
 - *Седьмая* строка содержит значение энергии E (МэВ на нуклон падающего ядра).
 - *Восьмая* строка содержит ключ KEY1. Если KEY1=0, функция распределения плотности ядра-мишени считывается из файла. Подразумевается, что вторая колонка файла содержит значения плотности в точках $q = h \cdot (i - 1)$, $i = 1, \dots, N_R$. При KEY1≠0 используется плотность в виде симметризованной ферми-функции с заданными параметрами.
 - *Девятая* строка: при KEY1≠0 в ней задаются параметры SF-распределения a и R для мишени. При KEY1=0 здесь содержится имя файла, откуда считывается функция плотности ядра-мишени.
 - *Десятая* строка содержит ключ KEY2. Если KEY2=0, функция распределения плотности падающего ядра считывается из файла. Подразумевается, что вторая колонка файла содержит значения плотности в точках $q = h \cdot (i - 1)$, $i = 1, \dots, N_R$. При KEY2≠0 используется плотность в виде симметризованной ферми-функции.
 - *Однадцатая* строка: при KEY2≠0 в ней задаются параметры SF-распределения a и R для падающего ядра. При KEY1=0 здесь содержится имя файла, откуда считывается функция плотности падающего ядра.
- В случае KEY0≠0 имена файлов для фазы и потенциала не задаются, т.е. число строк во входном файле уменьшается. Остальные входные данные задаются в той же самой последовательности. Итак:
- В *третьей* строке задаются: атомная масса налетающего ядра A_p , заряд налетающего ядра Z_p , атомная масса ядра мишени A_t , заряд ядра-мишени Z_t .
 - В *четвертой* строке задаются параметры численного интегрирования: число точек N_R и длина интервала интегрирования R_{max} . Шаг численного интегрирования составляет $h = R_{max}/(N_R - 1)$.
 - *Пятая* строка содержит значение энергии E (МэВ на нуклон падающего ядра).
 - *Шестая* строка содержит ключ KEY1. Если KEY1=0, функция распределения плотности ядра-мишени считывается из файла. При KEY1≠0 используется плотность в виде симметризованной ферми-функции.
 - *Седьмая* строка: при KEY1≠0 в ней задаются параметры SF-распределения a и R для мишени. При KEY1=0 здесь содержится имя файла, откуда считывается функция плотности ядра-мишени.
 - *Восьмая* строка содержит ключ KEY2. Если KEY2=0, функция распределения плотности падающего ядра считывается из файла. Подразумевается, что вторая колонка файла содержит значения плотности в точках $q = h \cdot (i - 1)$, $i = 1, \dots, N_R$. При KEY1≠0 используется плотность в виде симметризованной ферми-функции.
 - *Девятая* строка: при KEY2≠0 в ней задаются параметры SF-распределения a и R для падающего ядра. Подразумевается, что вторая колонка файла содержит значения плотности в точках $q = h \cdot (i - 1)$, $i = 1, \dots, N_R$. При KEY1=0 здесь содержится имя файла, откуда считывается функция плотности падающего ядра.
- В выходном файле содержатся три значения: значение энергии E (МэВ/нуклон),

для которой проводился расчет, величина полного сечения, и значение $\bar{\alpha}_{NN}$, определяющее величину вещественной части потенциала $V(r) = \bar{\alpha}_{NN}W(r)$.

4 Заключение

Недавние численные исследования [11] указывают на эффективность сочетания рассчитанной в рамках ВЭП мнимой части ядерного потенциала W с методом двойного фолдинга для расчета его вещественной части V . В этом случае прямая и обменная вещественные части $V(r) = V_d(r) + V_{ex}(r)$ ядро-ядерного оптического потенциала могут рассчитываться по известной модели двойного фолдинга [13], где, в частности,

$$V_d(r) = \frac{1}{(2\pi)^3} \int d^3q e^{-i\mathbf{qr}} \tilde{\rho}_p^\circ(q) \tilde{\rho}_t^\circ(q) v_{NN}(q). \quad (17)$$

Здесь $\tilde{\rho}^\circ(q)$ - ядерный формфактор распределения точечных нуклонов, а $v_{NN}(q)$ - фурье-образ NN-потенциала.

В дальнейшем пакет планируется дополнить программой расчета вещественной части потенциала на основе модели двойного фолдинга.

Список литературы

- [1] R.J.Glauber. *in: Lectures on Theor. Phys.*, **1** (Interscience, New York, 1959).
- [2] А.Г.Ситенко. УФЖ **4** (1957) С.152.
- [3] В.К.Лукьянов. ЯФ **58** (1995) С.1955.
- [4] V.K.Lukyanov and E.V.Zemlyanaya. J. Phys. G: Nucl. Part. Phys. **26** No.4 (2000) P.357
- [5] V.K.Lukyanov and E.V.Zemlyanaya. Int. J. Mod. Phys. E **10** No.3 (2001) P.163
- [6] В.К.Лукьянов, Е.В.Земляная, Б.Словинский, К.Ханна. Изв. РАН сер. физ. **67** Вып.1 (2003) С.55
- [7] В.К.Лукьянов, Е.В.Земляная, Б.Словинский. Изв. РАН сер. физ. **68** Вып.2 (2004) С.163
- [8] В.К.Лукьянов, Е.В.Земляная, Б.Словинский. ЯФ **67** (2004) С.1306
- [9] K.M.Hanna, K.V.Lukyanov, V.K.Lukyanov, B.Slowinski, E.V.Zemlyanaya. arXiv: nucl-th/0410015
- [10] Charagi S. and Gupta G. Phys. Rev. C **41** (1990) P.1610
- [11] Е.В.Земляная, В.К.Лукьянов, К.В.Лукьянов. Препринт ОИЯИ Р4-2004-115, Дубна, 2004; направлено в ЯФ
- [12] P. Shukla. arXiv: nucl-th/0112039
- [13] D.T.Khoa, G.R.Satchler. Nucl. Phys. A **668** (2000) P.3