Reakcje fuzji i ich zastosowanie do produkcji nieznanych nuklidów

- 1. Historyczny przegląd metod wytwarzania w laboratorium nieznanych ciężkich nuklidów "od Mendelejewa do 2014".
- Reakcje jądrowe. Kinematyka reakcji dwuciałowych. Układ laboratoryjny, układ środka masy. Geometryczna interpretacja przekroju czynnego. Różniczkowy przekrój czynny.
- 3. Rozpraszanie cząstek przez sferycznie symetryczny potencjał. Pojęcie toru cząstki. Funkcja odchylenia.
- 4. Opis kwantowy rozpraszania. Metoda fal parcjalnych. Przekroje czynne reakcji i rozpraszania.
- Reakcje fuzji wywołane przez ciężkie jony. Jądro złożone. Model Bohra. Kanały rozpadu jądra złożonego. Formuła Hausera-Feshbacha. Gęstość poziomów jądrowych. Model statystyczny.
- 6. Rozszczepienie jąder atomowych. Bariery na rozszczepienie i ich zależność od efektów powłokowych.

- Ograniczenia reakcji kompletnej fuzji. Reakcje niekompletnej fuzji. Reakcje głęboko-nieelastyczne. Reakcje szybkiego rozszczepienia. Wychwyt a fuzja.
- 8. Jądra superciężkie. Reakcje zimnej i gorącej fuzji. Metody produkcji i identyfikacji.
- 9. Perspektywy odkryć nowych jeszcze cięższych jąder superciężkich.

Odkrywanie nowych pierwiastków 1869 - 2014

Dmitrii Iwanowicz Mendelejew (1834 – 1907)

Jahren and and and the By R, constrate and manual fler as a for a 1869 Train Se=10 ? = 14 U- St -15-94 Sa-184 G=58 -logo 10=156 Senss Reality Hally 4 Jenst Reality Stall. No-0-59. Ralith (3499. H-1 Row Rent Barth - 1= 22 Garday Syndal to Sic. At = 9,74 . 1 = 68 At = 116 An = 145" J = 28 R = 80 Jan 116. P= 31 At = 26 Jan 116. I = 72 Sea 29 Z = 126! At = 85° At = 80 P = 122. Ka 39 At = 850 On 153 St. 200. At = 85° At = 850 On 153 St. 200. At = 85° At = 850 Kent 25 Pt = 207. Gard 6.55! 2 the sal Staff Essai Vune gestine Des dements Vapres lies poils alomiques of ferilions chiniques to ellereling gestis to diminions i Kinda Marja to limber A Inversion Ba and ana way 150 al many a colorida es allicant, in and a age Smallede ukron. Anton and maker & Transmitter & had segure by -63 pierwiastki



опытъ системы элементовъ.

ОСНОВАННОЙ НА ИХЪ АТОМНОМЪ ВЪСВ И ХИМИЧЕСКОМЪ СХОДСТВЪ.

```
Ti=50 Zr= 90 ?=180.
                  V=51 Nb= 94 Ta=182.
                  Cr= 52 Mo= 96 W= 186.
                 Mn=55 Rh-104.4 Pt=197,1
                  Fe=56 Rn-104.4 Ir=198.
               NI-Co=59 PI=106.6 0-=199.
 H = 1
                  Cu=63.4 Ag=108 Hg=200.
     Be = 9,1 Mg = 24 Zn = 65,1 Cd = 112
     8=11 A1=27.1 ?=68 Ur=116 Au=197?
     C=12 Si=28 ?=70 Sn=118
     N=14 P=31 As=75 Sb=122 BI=210?
     0=16 5=32 Se=79,1 Te=128?
     F=19 Cl=35,6Br=80 1-127
Li=7 Na=23 K=39 Rb=854 Cs=133 T1=204.
           Ca=40 Sr=87. Ba=137 Pb=207.
            ?=45 Ct=92
           ?Er=56 La=94
           ?Y1=60 Di=95
           ?In - 75, Th = 118?
```

Д. Mengasters



Julius Lothar Meyer (1830-1895)

Julius Lothar Meyer (1830-1895) and Dmitri Ivanovich Mendeleev (1834-1907) worked at the <u>University of Heidelberg</u> only five years apart—both under the direction of <u>Robert Bunsen</u>

1000						March March 1997		
0.50	II.	III.	IV.	v .	VI.	VII.	VIII.	IX.
1.1	<u>B</u> =11,0	<u>Al</u> =27,3				? <u>In</u> =113,4	<u>Tl</u> =202,7	
			<u> </u>		()		20 11	
	<u>C</u> =11,97	<u>Si</u> =28		<u> </u>		<u>Sn</u> =117,8		<u>Pb</u> =206,4
			<u>Ti</u> =48		<u>Zr</u> =89,7		10 <u>0</u>	
	N=14,01	P=30,9		<u>As</u> =74,9		<u>Sb</u> =122,1		<u>Bi</u> =207,5
			<u>V</u> =51,2		<u>Nb</u> =93,7		<u>Ta</u> =182,2	
	<u>0</u> =15,96	<u>\$</u> =31,98		<u>Se</u> =78		<u>Te</u> =128?		-
			<u>Cr</u> =52,4		<u>Mo</u> =95,6		<u>W</u> =183,5	
<u> </u>	<u>F</u> =19,1	<u>Cl</u> =35,8		<u>Br</u> =79,75		<u>]</u> =126,5		-
			<u>Mn</u> =54,8		<u>Ru</u> =103,5		<u>Os</u> =198,6?	
			<u>Fe</u> =55,9		<u>Rh</u> =104,1		<u>Ir</u> =196,7	
			<u>Co</u> = <u>Ni</u> =58,6		<u>Pd</u> =106,2		<u>Pt</u> =196,7	
<u>Li</u> =7,01	<u>Na</u> =22,99	<u>K</u> =39,04		<u>Rb</u> =85,2		<u>Cs</u> =132,7		-
			<u>Cu</u> =63,3		<u>Ag</u> =107,66		<u>Au</u> =196,2	
? <u>Be</u> =9,3	<u>Mg</u> =23,9	<u>Ca</u> =39,9		<u>Sr</u> =87,0		<u>Ba</u> =136,8		_
			<u>Zn</u> =64,9		<u>Cd</u> =111,6		Hg=199,8	
					Quelle: Ann Periodens	alen der Chemie, ystem für den So	, Supplementban hulgebrauch - ch	d 7, 354 (1870) nemie-master.de

Periodensystem nach Lothar Meyer (1870)

FILOZOFIIA

ÇHIMICZNA,

FUNDAMENTALNE PRAWDY TERAZNIEY-

C 2 Y 1.1.

PRZEZ A. FOURCROY.

a Francuskiego przełożani przez X. Jana Bystrzychiego S.P. Towarzysiwa Król. Warsz. Przyjacioł nauk Członka. Professora Fizyki w Szkołach, Warszawskich.

WARSZAWIE

6.08,00

w Drukarni Pilarskiew

1808.

Z téy edycyi zrobione iest tłumaczenie Polskie. Wynalazki poźniey odkryte przytoczone są na swoiem mieyscu przez tłuż maczd, iako też i noty obiaśniaiące niektóre praway. Nadto położony na końcu dzieła Słównik Chimiczny, ułatwi zrozumiepie Autorów tak dawnych, iak tera źnieyszych, osobliwie dla tych, którzy nauczywszy się Chimii podług dawnéy nomenklatury, nie mieli dosyć czasu i sposobności uczenia się iły z teraźnieyszty.

f.) Uran odkrył Klaproch w toku 1789, left w drobnych kulkach skleičných; popielsty, prawie nistoplisy, trudno daiscy sin niedokwaszći iego niedokwas left albo dotty albo zielonawy. Jeszcze niemisz z niego użytku. Znaydule się przy ruddole odowianych 1896 - 19396 nowych pierwiastków odkrytych w naturalnych
szeregach promieniotwórczych

₈₄ Po, ₈₈ Ra	- 1898
₈₉ Ac	- 1899
₈₆ Rn	- 1900
₉₁ Pa	- 1913
₈₇ Fr	- 1939

1934

E. Fermi proponuje syntezę transuranowców poprzez proces dwustopniowy

E. Fermi, E. Amaldi, O. D'Agostino, F. Rasetti, and E. Segrè (1934) "Radioattività provocata da bombardamento di neutroni III," *La Ricerca Scientifica*, vol. 5, no. 1, 452-453.



$$A_{Z}^{A}X + n \rightarrow {}^{A+1}_{Z}X + \gamma \qquad {}^{A+1}_{Z}X \rightarrow {}^{A+1}_{Z+1}Y$$

1938 Próby wytworzenia tą metodą ₉₃Np doprowadziły do odkrycia rozszczepienia (0. Hahn i F. Strassmann)

$$^{235}_{92}U + n \rightarrow ^{236}_{92}U^* \rightarrow ^{144}_{56}Ba + ^{90}_{36}Kr$$

L. Meitner and O. R. Frisch, Nature 143, 239 (1939).

1940 wyprodukowanie ₉₃Np
$${}^{238}_{92}U(n,\gamma) {}^{239}_{92}U^* \rightarrow {}^{239}_{93}Np$$

pierwsze próby uzyskania pierwiastków transuranowych w reakcjach z cząstkami naładowanymi (Berkeley)

$$^{238}_{92}U(d,2n) ^{238}_{93}Np \xrightarrow{}{}^{238}_{94}Pu \qquad ^{239}_{94}Pu(\alpha,n) ^{242}_{96}Cm$$

1940 - 1955 7 nowych pierwiastków o Z = 93 - 98 oraz Z = 101 (reakcje (n, γ) i reakcje z lekkimi cząstkami)

1955 Informacja o odkryciu pierwiastków o Z = 99, 100 w odpadach radioaktywnych z wybuchu termojądrowego

$${}^{238}_{92}U + 15n \rightarrow {}^{253}_{92}U^* \xrightarrow{}_{\beta^-} \xrightarrow{}_{\beta^-} \dots \xrightarrow{}_{\beta^-} {}^{253}_{99}Es$$
$${}^{238}_{92}U + 17n \rightarrow {}^{255}_{92}U^* \xrightarrow{}_{\beta^-} \xrightarrow{}_{\beta^-} \dots \xrightarrow{}_{\beta^-} {}^{255}_{100}Fm$$

Z=101 stanowi nieprzekraczalną granicę możliwości syntezy poprzez procesy (n,γ) i reakcje z lekkimi cząstkami naładowanymi.

Z > 101

Jedyną drogą wytworzenia pierwiastków o Z > 101 są reakcje syntezy dwóch jąder atomowych

$$^{A1}_{Z1}X + ^{A2}_{Z2}Y \rightarrow ^{A1+A2}_{Z1+Z2}CN^* \rightarrow ^{A1+A2-xn}_{Z1+Z2}CR + xn$$

CR (Compound Residue), ER (Evaporation Residue) pozostałość jądra złożonego

- 1957uruchomienie akceleratora przyśpieszającego ciężkie jony
HILAC (Heavy Ion Linear Accelerator) w Berkeley (USA)
- 1962 uruchomienie cyklotronu U-200 w Dubnej (Rosja)

1958 - 1974 odkryto pierwiastki o Z = 102 - 106

1981-1996wytworzono w GSI (UNILAC - UNIversal Linear Accelerator +
SHIP – Separator for Heavy Ion reaction Products, Niemcy)
pierwiastki o Z = 107 - 112

odkrycie Z = 113 (Riken, Japonia), (Dubna)?

1999 -2010 odkrycie pierwiastków o Z = 114 – 118 (Dubna) (2006-2014 potwierdzenie istnienia pierwiastków o Z = 114 – 117 (GSI))





				122										
				121										
				120										
				119										
				118								118 294 0.9 ms		
				117								117 293 14 ms	117 294 78 ms	
				116						116 290 7.1 ms	116 291 18 ms	116 292 18 ms	116 293 61 ms	
				115				115 287 32 ms	115 288 87 ms	115 289 0.22 s	115 290 16 ms			
		114					114 285 0.18 s	0.13 s	114 287 0.48 s	114 288 0.80 s	114 289 2.6 s			
		113	<mark>113 278</mark> 0.24 ms			113 282 113 2 73 ms 0.10	33 113 284 s 0.48 s	113 285 5.5 s	113 286 20 s					
	112	Cn	Cn 277 0.7 ms			Cn 281 Cn 2 0.14 s 0.82	32 Cn 283 ns 3.8 s	Cn 284 97 ms	Cn 285 29 s					
	111 Rg	Rg 272 Rg 274 1.6 ms 6.4 ms		<mark>Rg</mark> 4.2	278 Rg 279 2 ms 0,17 s	Rg 280 Rg 2 3,6 s 26	81 Rg 282 0.5 s							
110 Ds ^{Ds 267}	2 Ds 269 Ds 270 170 μs 100 6.0 μs ms	Ds 271 Ds 273 1.1 56 0,17 ms ms ms		Ds 8.2	277 2 ms	Ds 279 0.20 s	Ds 281 11.1 s							
109 Mt 1.7 ms	6 Mt 268 42 ms	Mt 270 5.0 ms	Mt 274 0.44 s	Mt 275 Mt 9.7 ms 0.3	276 72 s	Mt 278 7.7 s								
108 Hs 263 Hs 264 Hs 265 0.74 ms 0.26 ms 0.8 1.7 ms ms	Hs 266 Hs 267 Hs 268 2.3 ms 59 ms 0.38 s	Hs 269 Hs 270 Hs 271 9.7 s ≈20 s 4 s	Hs 273 0.35 s	Hs 0.	275 19 s	Hs 277 3 ms								
107 Bh ^{Bh 260} Bh 261 Bh 262 Bh 264 35 ms 11.8 ms 102 8 ms ms ms	Bh 265 Bh 266 Bh 267 0.94 s 1.7 s 17 s	Bh 270 Bh 27 61 s	1 Bh 272 9.8 s	Bh 5	274 3 s									
Sg Sg 258 Sg 259 Sg 260 Sg 261 Sg 262 Sg 263 Sg 263	Sg 264 Sg 265 Sg 266 37 ms 7.9 s ≈0.44 s	Sg 267 Sg 269 80 s 185 s	Sg 271 1.9 m											
Db 256 Db 257 Db 258 Db 259 Db 260 Db 261 Db 262 1.5 0.8 1.5 4.4 s 0.5 s 1.5 s 1.8 s 34 s	2 Db 263 27 s	Db 266 Db 267 Db 268 22 m 1.2 h 29 h	Db 270 23 h											
Rf 254 Rf 255 Rf 256 Rf 257 Rf 258 Rf 259 Rf 260 Rf 261 22.3 μs 1.6 s 6.2 ms 4.7 s 13 ms 3.1 s 20 ms 78 4.2 s s s	Rf 262 Rf 263 47 2.1 15 m ms s	Rf 265 Rf 266 Rf 267 Rf 26 152 s 1.3 h	8											
Lr 253 Lr 254 Lr 255 Lr 256 Lr 257 Lr 258 Lr 259 Lr 260 15 0.6 13 s 21.5 s 25.9 s 0.65 s 3.9 s 6.3 s 3 m s s	Lr 261 Lr 262 39 m 3.6 h													

Zderzenie jądro-jądro

XX wiek, lata 70

Rozpraszanie elastyczne X + a



Reakcje jądrowe

kanał wejściow	wy α	kanał wyjściowy	β	
a + X		Y + b + c	inny zapis	X(a,bcd…)Y

а	pocisk	C	Jadro końcowe Y oraz produkty kanału
Х	jądro tarczy		wyiściowego b, c, dmoga być wzbudzone,
Y	jądro końcowe	$\left\{ \right.$	następnie wyzbywają się energii wzbudzenia
b, c	, d… produkty końcowe		na kolejnym etapie procesu.

jądro tarczy: ¹H, d,.....²⁵²Cf pociski: γ , e, n, p, d,.. α , HI, RIB HI - zjonizowane stabilne nuklidy o Z>2.....do ²³⁸U RIB – zjonizowane radioaktywne nuklidy

Ograniczymy się do reakcji, w których pociskami są HI o energii < 10 MeV/nukleon.

Dla takich energii możemy stosować opis nierelatywistyczny. Poza nieelastycznym rozpraszaniem znaczny przekrój czynny dla reakcja syntezy lub procesów z dwoma lub trzema fragmentami Co mierzymy?

- 1. Identyfikujemy produkty końcowe: A, Z, E, θ , Φ
- 2. Widma energetyczne, rozkłady kątowe
- 3. Sposoby rozpadu produktów reakcji pierwotnej
- 4. Krotność cząstek
- 5. Korelacje między produktami reakcji
- 6. Różniczkowy przekrój czynny dla procesu $\alpha \rightarrow \beta$
- 7. Całkowity przekrój czynny dla procesu $\alpha \rightarrow \beta$



Geometryczna interpretacja <u>całkowitego przekroju czynnego</u> - otot



 $dN = n dx N \sigma$

Wymiar σ (cm²)

N – liczba cząstek padających na jednostkę powierzchni w jednostce czasu
 dx – grubość tarczy, n – liczba jąder tarczy w cm³

- dN liczba cząstek, które zostały usunięte z wiązki na jednostkę powierzchni i jednostkę czasu
- σ prawdopodobieństwo usunięcia cząstki padającej z wiązki

$$\sigma_{\text{tot}} = \sigma_{\text{el}} + \sigma_{\text{r}}$$
 3

 $\sigma_{\rm r}$ – suma przekrojów czynnych dla wszystkich możliwych końcowych kanałów reakcji

Założenie: pocisk zostaje usunięty z wiązki jeśli trafi na jądro tarczy.

 σ_r równa się powierzchni przekroju jądra. $_{\sigma_r}$ = S = πR^2 R = $r_0 A^{1/3}$ r_0 =1.12 fm

np. A=120

R = 5.5 fm = 5.5 $\times 10^{-13}$ cm S = 96 $\times 10^{-26}$ cm² $\approx 10^{-24}$ cm²

Jednostka przekroju czynnego barn 1b =10⁻²⁴ cm²

 $\sigma_{\alpha \to \beta}$ całkowity przekrój czynny na określony proces $\alpha \to \beta$ w szczególności procesy z tworzeniem stanu przejściowego (niestabilne jądro złożone CN)

Formalna teoria rozpraszania potencjałowego i reakcji

Różniczkowy przekrój czynny



angle (degree)

Reakcje dwuciałowe X(a,b)Y



Całkowita energia kanału wejściowego $E_i = (M_a + M_X)c^2 + T_a + T_X$ T_i -energia kinetyczna

Całkowita energia kanału wyjściowego $E_f = (M_b + M_y)c^2 + T_b + T_y + E_b^* + E_y^*$ E_i^* - energia wzbudzenia

Prawo zachowania energii $E_i = E_f$

$$(M_a + M_X)c^2 + T_a + T_Y = (M_b + M_Y)c^2 + T_b + T_Y + E^*_b + E^*_Y$$

Definiujemy:

 $Q = (M_a + M_X)c^2 - (M_b + M_Y)c^2 - (E^*_b + E^*_Y) = T_b + T_Y - (T_a + T_X) - \text{ciepło reakcji (MeV)}$ $Q \ge 0 - \text{reakcja egzotermiczna}$

Q < 0 - reakcja endotermiczna

Jeśli b, Y są w stanie podstawowym $E_b^* = E_Y^* = 0$ $Q_{gg} = (M_a + M_X)c^2 - (M_b + M_Y)c^2$

Energia progowa dla reakcji endotermicznej (Q<0)

Warunek zajścia reakcji $T_{CM} \ge I Q_{gg} I$ $T_{lab} (M_X / (M_a + M_X)) \ge I Q_{gg} I$

 $T_{lab} \geq I \ Q_{gg} \ I \ (1 + M_a \ / M_\chi)$

Związek między kątem wylotu produktu końcowego w układzie laboratoryjnym $\theta_{\rm L}$ a kątem wylotu w układzie środka masy $\theta_{\rm CM}$

$$V_{b} = V_{CM} + V_{b}'$$

$$V_{b} \sin \theta_{L} = V_{b}' \sin \theta_{CM}$$

$$V_{b} \cos \theta_{L} = V_{CM} + V_{b}' \cos \theta_{CM}$$

$$\tan \theta_L = \frac{V_b' \sin \theta_{CM}}{V_{CM} + V_b' \cos \theta_{CM}} = \frac{\sin \theta_{CM}}{\frac{V_{CM}}{V_b'} + \cos \theta_{CM}} \qquad \gamma = \frac{V_{CM}}{V_b'}$$

1.
$$\gamma \ll 1$$
 $\theta_{CM} \Rightarrow \theta_{L}$

2.
$$\gamma = 1$$
 $\theta_{CM} = 2 \theta_L$

3. $\gamma \gg 1$ niezależnie od wartości kąta θ_{CM} $\theta_{L} \Rightarrow 0$

Klasyczny opis rozpraszania

<u>W układzie środka masy</u> problem rozpraszania dwóch jąder o masach M₁ i M₂, których oddziaływanie może być opisane potencjałem centralnym V(r) (r = I $\vec{r_1} - \vec{r_2}$ I) można zredukować do problemu rozpraszania cząstki o masie $\mu = M_1 M_2 / (M_1 + M_2)$ w centralnym potencjale V(r).

Dla potencjału centralnego rozpraszanie jest w płaszczyźnie.



 $\Theta(b) = \pi - 2\phi(\infty)$

We współrzędnych sferycznych tor cząstki określony jest przez 2 stałe ruchu

$$E = \frac{\mu}{2} \left(\frac{dr}{dt}\right)^2 + \frac{L^2}{2\mu r^2} + V(r) \qquad L = \mu r^2 \frac{d\phi}{dt} \qquad \text{moment pedu prostopadly do} \\ \frac{dr}{dt} = \sqrt{\frac{2}{\mu} \left[E - V(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2} \right]} \qquad \frac{d\phi}{dt} = \frac{L}{\mu r^2} \qquad L = p \times b \quad |L| = b \cdot \sqrt{2\mu E} \\ \frac{d\phi}{dr} = \frac{L}{r^2 \sqrt{2\mu} \left[E - V(r) - \frac{L^2}{2\mu r^2} \right]} = \frac{b\sqrt{2\mu E}}{r^2 \sqrt{2\mu} \left[E - V(r) - \frac{b^2 2\mu E}{2\mu r^2} \right]} = \frac{b}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \int_{r\min}^{\infty} d\phi = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \qquad \Theta(b) = \pi - 2\int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \qquad \Theta(b) = \pi - 2\int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \qquad \Theta(b) = \pi - 2\int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \qquad \Theta(b) = \pi - 2\int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{V(r)}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{b^2}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{b^2}{r^2 \sqrt{1 - \frac{b^2}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{b^2}{r^2 \sqrt{1 - \frac{b^2}{E} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{b^2}{r^2 \sqrt{1 - \frac{b^2}{r^2} - \frac{b^2}{r^2}}} \\ \frac{\phi(\infty)}{r} = \int_{r\min}^{\infty} \frac{b^2}{r^2 \sqrt{1 - \frac{b^2$$

zależność kąta odchylenia od parametru zderzenia – funkcja odchylenia

Znając funkcję odchylenia (deflection function) możemy wyznaczyć $d\sigma/d\Omega$



- π (b+db)² π b² \approx 2 π bdb
- N strumień cząstek padających
- $N 2\pi bdb = N (d\sigma/d\Omega)d\Omega$

 $d\Omega = 2\pi \operatorname{\mathsf{I}sin}\Theta d\Theta \operatorname{\mathsf{I}}$ - wycałkowane po $d\phi$

d σ _	2π bdb	_ b	db		
$d\Omega$	$2\pi \sin\Theta d\Theta $	_ sin <i>O</i>	$d\Theta$		

Różniczkowy przekrój czynny na rozproszenie jest jednoznacznie określony przez funkcję odchylenia Funkcja odchylenia dla potencjału kulombowskiego (ładunki punktowe)

$$V(r) = \frac{Z_1 Z_2 e^2}{r}$$

$$\Theta(b) = \pi - 2 \int_{r\min}^{\infty} \frac{bdr}{r^2 \sqrt{1 - \frac{Z_1 Z_2 e^2}{r E} - \frac{b^2}{r^2}}} \qquad \text{wprowadzamy oznaczenie} \qquad \frac{Z_1 Z_2 e^2}{2E} = z$$

$$\Theta(b) = \pi + 2 \arcsin\left(\frac{z + \frac{b^2}{r}}{\sqrt{z^2 + b^2}}\right) \right|^{\infty} r_{\min}$$

d min

$$\frac{dr}{dt}\Big|_{r=r\min} = 0 \qquad \qquad E = \frac{L^2}{2\mu r_{\min}^2} + \frac{Z_1 Z_2 e^2}{r_{\min}} \qquad \qquad L = p b = b \cdot \sqrt{2\mu E}$$

$$E - \frac{b^2 2\mu E}{2\mu r_{\min}^2} - \frac{Z_1 Z_2 e^2}{r_{\min}} = 0 \quad \longrightarrow \quad r_{\min} = z \pm \sqrt{z^2 + b^2} = \frac{Z_1 Z_2 e^2}{2E} \left[1 + \sqrt{1 + \left(\frac{2Eb}{Z_1 Z_2 e^2}\right)^2} \right]$$

$$\Theta(b) = 2\arctan\left(\frac{Z_1Z_2e^2}{2Eb}\right) \qquad \qquad 0 \le \Theta(b) \le \pi \qquad \theta = \Theta(b)$$



Fig.2.1.2 Deflection functions Θ (b) for the scattering of a charged particle from a point charge and an extended charge with total charge equal to the point charge

Znając funkcję odchylenia możemy wyznaczyć różniczkowy przekrój czynny



$$\frac{d\sigma}{d\Omega})_{Ruth} = \left(\frac{Z_1 Z_2 e^2}{4E}\right)^2 \frac{1}{\sin^4\left(\frac{\Theta}{2}\right)}$$

Różniczkowy przekrój czynny na rozpraszanie Rutherforda



Związek między kątem odchylenia Θ a kątem rozproszenia θ

Dla potencjału odpychającego: $0 \le \Theta(b) \le \pi$ $\theta = \Theta(b)$ ۵ r b A

 $\Theta(b) \leq 0$ Dla potencjału przyciągającego







$$Jeśli I_{gr} >> 1 \qquad \qquad \frac{\ell_{gr}^{2} \hbar^{2}}{2\mu R_{c}^{2}} = E_{CM} - E_{B}$$

$$\ell_{gr} = \sqrt{\frac{2\mu R_{c}^{2}}{\hbar^{2}} (E_{CM} - E_{B})} \quad l_{gr} \checkmark (E_{CM} - E_{B})^{\checkmark}$$

$$\mathcal{O}(b_{gr}) = 2 \arctan\left(\frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{2E_{CM}b_{gr}}\right) \qquad \qquad \tan\frac{\Theta_{gr}}{2} = \frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{2E_{CM}b_{gr}}$$

$$\frac{1}{\sin\frac{\Theta_{gr}}{2}} = \sqrt{\frac{1}{\tan^{2}\frac{\Theta_{gr}}{2}} + 1} = \sqrt{1 + \left(\frac{2E}{Z_{1}Z_{2}e^{2}}\right)^{2}} = \sqrt{1 + \left(\frac{2E}{Z_{1}Z_{2}e^{2}}\right)^{2} \frac{2\mu R_{c}^{2}}{2\mu E} (E - E_{B})}$$

$$\sin\frac{\Theta_{gr}}{2} = \frac{Z_1 Z_2 e^2}{\sqrt{(Z_1 Z_2 e^2)^2 + 4ER_c^2 (E - E_B)}} = \frac{E_B}{\sqrt{E_B^2 + 4E^2 - 4EE_B}} = \frac{E_B}{2E - E_B}$$

$$\Theta_{gr} = \theta_{gr} = 2 \arcsin\left(\frac{E_B}{2E_{CM} - E_B}\right) \qquad \Theta_{gr} \qquad E_{CM}$$

Własności oddziaływania jądrowego

1. <u>krótkozasięgowe</u> - dla $r_{min} > R_C$ lub $l > l_{gr}$ brak oddziaływania jądrowego

2. silne - dla
$$r_{min} < R_C$$
 lub $l < l_{gr}$ silna absorpcja



$$x = \sin(\theta/2)$$
 $dx = \frac{1}{2}\cos(\theta/2)d\theta$ $d\theta = \frac{2dx}{\cos(\theta/2)}$

Granice całkowania: dolna $sin(\theta_{gr}/2)=E_B/(2E-E_B)$ górna 1

$$\sigma_{r} = 2\pi \int_{\theta_{gr}}^{\pi} \left(\frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{4E}\right)^{2} \frac{2\cos(\theta/2)}{\sin^{3}(\theta/2)} d\theta = 2\pi \int_{E_{B}/(2E-E_{B})}^{1} \left(\frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{4E}\right)^{2} \frac{4 dx}{x^{3}}$$

$$\sigma_{r} = 8\pi \left(\frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{4E}\right)^{2} \left(-\frac{1}{2x^{2}}\right)^{1}_{E_{B}/(2E-E_{B})} = 4\pi \left(\frac{E_{B}}{4E}\right)^{2} R_{C}^{2} \left[-1+\frac{1}{(E_{B}/(2E-E_{B}))^{2}}\right]$$

$$\sigma_{r} = 4\pi \left(\frac{E_{B}}{4E}\right)^{2} R_{C}^{2} \left[-1 + \frac{(2E - E_{B})^{2}}{E_{B}^{2}}\right] = 4\pi \left(\frac{E_{B}}{4E}\right)^{2} R_{C}^{2} \frac{4E^{2}}{E_{B}^{2}} \left(1 - \frac{E_{B}}{E}\right)^{2}$$

$$\sigma_r = \pi R_c^2 \left(1 - \frac{E_B}{E} \right) \qquad E > E_B$$

$$\sigma_r = 0 \qquad E \le E_B$$

$$E = E_{CM}$$

$$\sigma_{r} = 2\pi \int_{0}^{b_{gr}} bdb = 2\pi \frac{b^{2}}{2} \Big|_{0}^{b_{gr}} = \pi b_{gr}^{2}$$

$$\hbar \ell_{gr} = \rho b_{gr}$$

$$b_{gr} = \frac{\hbar \ell_{gr}}{\sqrt{2\mu E_{CM}}}$$

$$\sigma_{r} = \sqrt{\frac{2\mu R_{c}^{2}}{\hbar^{2}} (E_{CM} - E_{B})}$$

$$b_{gr}^{2} = \frac{2\mu R_{c}^{2} (E_{CM} - E_{B})}{2\mu E_{CM}}$$

$$E_{B} = E_{CM} (MeV)$$

$$E_{CM} = E_{CM} = E_{CM}$$

Kwantowy opis rozpraszania

Ponieważ nie potrafimy rozwiązać problemu wielu ciał, oddziaływanie pocisku i tarczy opisujemy wykorzystując uśredniony potencjał, zależny jedynie od odległości środków mas zderzających się jąder. W ogólności potencjał ten musi posiadać część urojoną (w opisie kwantowym odpowiedzialną za absorpcję). Taki potencjał nazywamy potencjałem optycznym

$$V_{opt}(r) = V(r) + i W(r)$$

Zarówno część rzeczywista jak i urojona ma postać funkcji Saxona-Woodsa

Najprostszy przypadek – jądra bezspinowe, 1 pocisk na jednostkę objętości, Padająca funkcja falowa ma jednostkową amplitudę

$$\Psi_{pad} = e^{ikz}$$
 $k = \frac{1}{\lambda} = \frac{p}{\hbar} = \sqrt{\frac{2\mu E}{\hbar^2}}$

Fala płaska ma ściśle określoną wartość pędu, ale może przyjmować dowolną wartość momentu pędu *lħ*, dlatego wygodnie jest wyrazić ją przez sumę sferycznych fal parcjalnych odpowiadających określonej wartości momentu pędu (różnym parametrom zderzenia b).

Dla
$$kr >> 1$$

 $e^{ikz} = \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1)i^{\ell}P_{\ell}(\cos\theta) \frac{e^{i(kr-\frac{\ell\pi}{2})} - e^{-i(kr-\frac{\ell\pi}{2})}}{kr2i}$
fala kulista rozchodząca się ze środka układu
fala kulista schodząca się ze środka układu

Funkcja falowa kanału wyjściowego jest rozwiązaniem równania Schrödingera

$$\nabla^{2}\Psi + \begin{bmatrix} k^{2} - \left(\frac{2\mu}{\hbar^{2}}\right)V(r) \end{bmatrix}\Psi = 0$$

w reprezentacji fal parcjalnych
$$\Psi = e^{ikz} + f(\theta)\frac{e^{ikr}}{r} \qquad \Psi = \frac{1}{kr}\sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1)i^{\ell}P_{\ell}(\cos\theta)\frac{\eta_{\ell}e^{i(kr-\frac{\ell\pi}{2})} - e^{-i(kr-\frac{\ell\pi}{2})}}{2i}$$

- $f(\theta)$ amplituda rozpraszania (ze względu na symetrię osiową potencjału zależna tylko od kąta θ)
- η_{l} współczynnik rozpraszania

 - część rzeczywista η_i decyduje o zmianie amplitudy fali rozchodzącej
 - część urojona η_i przesunięcie fazy fali rozchodzącej się w stosunku do fali padającej

W przypadku elastycznego rozpraszania I η_1 I = 1

$$\begin{split} \Psi_{rozp} &= f(\theta) \frac{e^{ikr}}{r} = \Psi - e^{ikz} = \frac{1}{2ikr} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) i^{\ell} P_{\ell}(\cos\theta) (\eta_{\ell}-1) e^{i(kr-\ell\pi/2)} \\ f(\theta) &= \frac{1}{2ik} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) i^{\ell} P_{\ell}(\cos\theta) (\eta_{\ell}-1) e^{-i\ell\pi/2} \\ f(\theta) &= \frac{1}{2ik} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) P_{\ell}(\cos\theta) (\eta_{\ell}-1) \end{split}$$

Strumień cząstek przechodzących przez jednostkę powierzchni na jednostkę czasu

$$S = \frac{\hbar}{2mi} \left((\nabla \Psi) \Psi^* - (\nabla \Psi^*) \Psi \right)$$

dla fali płaskiej

$$S = \frac{\hbar}{2mi} \left[ike^{ikz}e^{-ikz} - (-ik)e^{-ikz}e^{ikz} \right] = \frac{\hbar}{2mi} 2ik = \frac{\hbar k}{m} = v$$

dla fali rozproszonej

$$S = \frac{\left|f(\theta)\right|^2 v}{r^2}$$
Różniczkowy przekrój czynny na rozpraszanie w kierunku (θ , ϕ) w kąt bryłowy d Ω =dS/r² równa się stosunkowi liczby cząstek rozproszonych przechodzących w jednostce czasu przez powierzchnię dS, do strumienia cząstek padających

$$d\sigma_{rozp}(\theta,\phi) = \frac{S_{rozp}dS}{S_{pad}} = \frac{|f(\theta)|^2 v dS}{r^2 v} = \frac{|f(\theta)|^2 dS}{r^2}$$
$$\frac{d\sigma}{d\Omega}_{rozp} = |f(\theta)|^2 \qquad f(\theta) = \frac{1}{2ik} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) P_{\ell}(\cos\theta)(\eta_{\ell}-1)$$

Rozdzielamy oddziaływanie kulombowskie od jądrowego

$$\eta_{\ell} = \mathsf{A}_{\ell} \exp\left[-2i(\sigma_{\ell} + \delta_{\ell})\right]$$

 A_l – opisuje absorpcję z kanału elastycznego σ_l , δ_l – odpowiednio kulombowskie i jądrowe przesunięcia fazowe

Dla każdej fali parcjalnej

$$f_{l}(\theta) = f_{C,l}(\theta) + f_{N,l}(\theta)$$

1. Jedynie oddziaływanie kulombowskie $A_l = 1$, $\delta_l = 0$

$$\frac{d\sigma}{d\Omega}\Big|_{el} = \left|f_{\rm C}(\theta)\right|^2$$

2. Oddziaływanie kulombowskie + jądrowe

$$\frac{d\sigma}{d\Omega}\Big|_{el} = \left|f_{c}(\theta) + f_{N}(\theta)\right|^{2}$$

Ogólnie $A_l \leq 1$

$$\sigma_{rozp} = \int \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega = \int |f(\theta)|^2 d\Omega = 2\pi \int_0^{\pi} |f(\theta)|^2 \sin\theta \, d\theta = 2\pi \int_0^{\pi} f(\theta) f^*(\theta) \sin\theta \, d\theta$$

$$\sigma_{el} = 2\pi \int_0^{\pi} \frac{1}{(2k)^2} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) P_{\ell} (\cos\theta) (\eta_l - 1) \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell 1 + 1) P_{\ell 1} (\cos\theta) (\eta_{\ell 1} - 1)^* \sin\theta \, d\theta$$

Wielomiany Legendra spełniają warunek ortogonalności
$$\int_0^{\pi} P_{\ell} (\cos\theta) P_{\ell 1} (\cos\theta) \sin\theta \, d\theta = \frac{2}{2\ell+1} \delta_{\ell \ell 1}$$

$$\sigma_{rozp} = \frac{2\pi}{(2k)^2} 2\sum_{\ell} \frac{(2\ell+1)^2}{2\ell+1} (\eta_{\ell} - 1) (\eta_{\ell} - 1)^* = \frac{\pi}{k^2} \sum_{\ell} (2\ell+1) |\eta_{\ell} - 1|^2$$

$$\sigma_{rozp} = \sum_{\ell} \sigma_{rozp, \ell} \qquad \sigma_{rozp, \ell} = \pi \lambda^{2} (2\ell + 1) |1 - \eta_{\ell}|^{2}$$
parcjalny przekrój czynny ⁵

 σ_r – przekrój czynny reakcji

stosunek liczby cząstek usuniętych z wiązki do wszystkich cząstek padających na jednostkę powierzchni w jednostce czasu.

Strumień cząstek padających N = V

Liczba cząstek usuniętych z wiązki

$$n = -\frac{\hbar R_0^2}{2im} \int_{0}^{2\pi\pi} \left(\frac{d\Psi}{dr} \Psi^* - \frac{d\Psi^*}{dr} \Psi \right)_{r=R_0} \sin\theta \, d\theta \, d\phi$$

 Ψ - funkcja falowa kanału wyjściowego

$$n = v\pi \, \lambda^2 \sum_{\ell} (2\ell + 1)(1 - \left|\eta_{\ell}\right|^2)$$

$$\sigma_{r} = \sum_{\ell} \sigma_{r,\ell} = \pi \, \lambda^{2} \sum_{\ell} (2\ell + 1)(1 - |\eta_{\ell}|^{2})$$

$$\sigma_{r,\ell} = \pi \, \lambda^{2} (2\ell + 1)(1 - |\eta_{\ell}|^{2}) \qquad |\eta_{\ell}| \leq 1$$

$$T_{\ell} \rightarrow \text{ współczynnik transmisji}$$

 T_l Współczynniki transmisji T_{i} wyznacza się poprzez rozwiązanie równania Schrödingera dla potencjału optycznego Model "czarnego jądra" $l \ge l_{gr}$ $A_l = 1$ $|\eta_l| = 1$ "ostrego obcięcia" $l < l_{or}$ $A_l = 0$ $\eta_l = 0$ l_{gr} $rac{{d\sigma _{_{el}}}}{{d\sigma _{_{Rruth}}}}$ $\frac{d\sigma}{d\Omega}\Big|_{max} = \left|f_{C}(\theta) + f_{j}(\theta)\right|^{2}$ $\sigma_{r} = \pi \, \lambda^{2} \sum_{l=0}^{\infty} (2\ell + 1) (1 - |\eta_{l}|^{2}) = \pi \, \lambda^{2} \sum_{l=0}^{l_{gr}} (2\ell + 1) = \pi \, \lambda^{2} (\ell_{gr} + 1)^{2}$ θ_{gr} θ $\ell_{gr} >> 1$ $\ell_{gr} = \sqrt{\frac{2\mu R_c^2}{\hbar^2} (E - E_B)}$ b $\sigma_{r} = \pi \lambda^{2} \ell_{gr}^{2} = \pi \lambda^{2} \frac{2\mu R_{c}^{2} (E - E_{B})}{\hbar^{2}} \qquad \left(\frac{\lambda}{\hbar}\right)^{2} = \frac{1}{2\mu E}$ $\sigma_{r} = \pi R_{c}^{2} \frac{E - E_{B}}{E} = \pi R_{c}^{2} (1 - \frac{E_{B}}{E})$ $E_{CM}(MeV)$

Reakcje fuzji wywołane przez ciężkie jony

Reakcja
$$A_1 \atop Z_1 a + A_2 \atop Z_2 X \rightarrow A_1 + A_2 \atop Z_1 + Z_2 Z^*$$

gdy tracimy możliwość identyfikacji zderzających się w kanale wejściowym partnerów mówimy, że powstał układ złożony.

utworzenie układu złożonego ≠ utworzeniu jądra złożonego

Warunkiem koniecznym na utworzenie jądra złożonego jest minimum w całkowitym potencjale oddziaływania jądro-jądro. Gdy jadro Z* żyje dostatecznie długo (10⁻¹⁹ s do 10⁻¹⁶ s) i osiąga stan równowagi termodynamicznej mówimy o utworzeniu jądra złożonego *CN** (reakcja fuzji).

$$\sigma_{fus}(E) = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell} (2\ell + 1) T_{\ell}(E) P_{CN}(E,\ell)$$

energia potrzebna do utworzenia CN w stanie podstawowym

$$E_{CN}^* = E_{CM} + Q_{fus}$$

Reakcje fuzji:

$$1. \quad E_{CM} > V_B$$

Bardzo dobra lokalizacja pakietu falowego $\lambda << R$ opis klasyczny

P_{CN}(E,l) – prawdopodobieństwo utworzenia jądra złożonego.

 $\begin{array}{l} Q_{fus} = M_{CN} \, c^2 \, \cdot \, (M_X \, + \, M_a) \, c^2 \\ 0 \, \leq J_{CN} \leq \, l + \, I_a \, + \, I_X \end{array}$

$$\mathbf{2.} \quad \boldsymbol{E}_{CM} \leq \boldsymbol{V}_{B}$$

Opis kwantowy – efekt tunelowania przez barierę 1

 $E_{CM} > V_B$ l_{fus} duża wartość E^{*}_{CN} T_l • duża wartość spinu utworzonego jądra złożonego możliwość stosowania modelu "ostrego obcięcia" 1 $\sigma_{\textit{fus}} = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) \, T_{\ell} = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{\textit{fus}}} (2\ell+1) = \pi \, \lambda^2 (\ell_{\textit{fus}} + 1)^2$ ¹⁶ O+ ²⁰⁸Pb l_{gr} 250 inne reakcje V(r) (MeV) 120 $\ell_{fus} = \sqrt{\frac{2\mu R_B^2}{\hbar^2}} (E_{CM} - V_B)$ $\frac{l}{100}$ $R_B \approx 1.3 (A_1^{1/3} + A_2^{1/3}) fm$ 80 100 60 $\sigma_{fus} = \pi R_B^2 (1 - \frac{V_B}{F})$ V_{h} 50 g 15 12 13 14 16 2 10 11 9 r(fm)

Zakładamy $P_{CN} = 1$ (inne przypadki przedyskutujemy później)

Model ostrego obcięcia nie uwzględnia możliwości zajścia reakcji dla $E_{CM} \leq V_B$.



Uwzględnienie tunelowania przez barierę (opis kwantowy)

$$\left(-\frac{\hbar^2}{2\mu}\frac{d^2}{dr^2}+V_\ell(r)\right)\psi=E\psi$$

dla bariery potencjalnej w kształcie odwróconej paraboli

$$V_{\ell}(r) = V_{B,\ell} - \frac{1}{2} \mu \omega_{B,\ell}^2 (r - r_B)^2$$

gdzie: $V_{B,l}$ - wysokość bariery, $R_{B,l}$ - pozycja bariery $\omega_{B,l}$ - krzywizna potencjału $\omega_{B,\ell}^2 = \left| \frac{1}{\mu} \frac{d^2}{dr^2} \left(V_B(r) + \frac{\hbar^2 \ell(\ell+1)}{2\mu r^2} \right) \right|_{R_l}$

w przybliżeniu WKB (semiclassical) $T_{\ell}(E) = \frac{1}{1 + \exp[2\pi (V_{B,\ell} - E)/\hbar\omega_{B,\ell}]}$

formuła Hill'a-Wheeler'a

Parametry:
$$R_{B,l} i \omega_{B,l}$$
 słabo zależne (szczególnie dla ciężkich układów) od E i l
 $\sigma_{fus}(E) = \pi \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1) T_{\ell}(E) \approx 2\pi \lambda^2 \int_{0}^{\infty} \frac{\ell d\ell}{1 + \exp\left\{\frac{2\pi}{\hbar \omega_B}\left[V_B + \frac{\hbar^2 \ell^2}{2\mu R_B^2} - E\right]\right\}}$

$$\sigma_{hss}(E) = \pi \lambda^{2} \sum_{\ell=0}^{\infty} (2\ell+1)T_{\ell}(E) \approx 2\pi \lambda^{2} \int_{0}^{\infty} \frac{\ell d\ell}{1 + \exp\left\{\frac{2\pi}{\hbar\omega_{B}}\left[V_{B} + \frac{\hbar^{2}\ell^{2}}{2\mu R_{B}^{2}} - E\right]\right\}}$$
oznaczmy: $y = l^{2}$, $a = \exp[2\pi (V_{B} - E)/\hbar\omega_{B}]$,
 $b = \pi \hbar/(\mu R_{B}^{2}\omega_{B})$

$$\sigma_{hss} = \pi \lambda^{2} \int_{0}^{\infty} \frac{dy}{1 + a \exp(b \ y)} = \pi \lambda^{2} \frac{\ln(1 + 1/a)}{b} = \frac{\hbar\omega_{B}R_{B}^{2}}{2E} \ln\left\{1 + \exp\left(\frac{2\pi(E - V_{B})}{\hbar\omega_{B}}\right)\right\}$$

$$\frac{\pi \lambda^{2}}{b} = \frac{\pi \lambda^{2} \mu R_{B}^{2} \omega_{B}}{\pi \hbar} = \frac{\pi \lambda^{2} \mu R_{B}^{2} \omega_{B} \hbar}{\pi \hbar^{2}} = \frac{\hbar\omega_{B}R_{B}^{2}}{2E} \left(\frac{\lambda}{\hbar}\right)^{2} = \frac{1}{2\mu E} \int_{C.Y. \ Wong} \exp\left(\frac{\pi R_{B}^{2}}{2E}\right) \exp\left(\frac{\pi R_{B}^{2}}{2E}\right) \exp\left(\frac{1 - V_{B}}{\hbar\omega_{B}}\right) d\ln E_{CM} > V_{B}$$

$$\sigma_{fus} = \begin{cases} \pi R_{B}^{2} \left[1 - \frac{V_{B}}{E}\right] \\ \left(\frac{\hbar\omega_{B}R_{B}^{2}}{2E}\right) \exp\left[\frac{-2\pi(V_{B} - E)}{\hbar\omega_{B}}\right] d\ln E_{CM} < V_{B} \end{cases}$$

Nowe bardzo czułe metody eksperymentalne pozwalają zmierzyć przekroje czynne na reakcję fuzji do wartości σ_{fus} rzędu μb . Wyraźne odstępstwa od formuły Wonga do kilku rzędów wielkości.





Rozkład kątowy ER



Wiele efektów może wpłynąć na modyfikacje (wzmocnienie) przekrojów czynnych na fuzję w obszarze tzw. "energii podbarierowych"

- deformacja statyczna zderzających się jąder
- wibracje powierzchni jąder
- wzbudzenia jedno,i wielofononowe
- sprzężenia do kanałów transferu nukleonowego

Te efekty próbuje się uwzględnić w metodzie kanałów sprzężonych (coupled channel - CCFULL). Uwzględnienie wszystkich kanałów jest bardzo trudne a obliczenia niezwykle czasochłonne

Wszystkie wymiewnione efekty wpływają na rozmycie bariery. Opis zakładający stałą wartość bariery staje się nieprawidłowy.

Bardzo przydatne do poznania zależności przekrojów czynnych od energii w pobliżu bariery kulombowskiej jest badanie tzw. "rozkładu barier"

Rozkłady barier

Dwie równoważne metody:

1.
$$B(E) = \frac{d^2(E\sigma_f(E))}{d^2E}$$

N. Rowley, G.R. Satchler and P.H. Stelson, Phys. Lett. B254, 25 (1991)



Metoda różniczkowa

$$\frac{d^{2}(E\sigma_{f})}{d^{2}E} = 2\left(\frac{(E\sigma_{f})_{3} - (E\sigma_{f})_{2}}{E_{3} - E_{2}} - \frac{(E\sigma_{f})_{2} - (E\sigma_{f})_{1}}{E_{2} - E_{1}}\right)\left(\frac{1}{E_{3} - E_{1}}\right)$$
$$\Delta E = E_{3} - E_{1} \approx 2(E_{2} - E_{1}) \approx (2 \div 4)MeV$$

8



(H. Esbensen and C.L. Jaing, PRC 79,064619 (2009))

FIG. 2. (Color online) Measured fusion cross sections for ⁴⁸Ca - ⁹⁶Zr [6,7] are compared to coupled-channels calculations based o the Woods-Saxon (WS, green dashed curve) and M3Y + repulsio (red solid curve) potentials. The lowest dashed (black) curve is th no-coupling limit for the WS potential.

FIG. 3. (Color online) Barrier distributions obtained from the fusion cross sections shown in Fig. 2 using $\Delta E = 2$ MeV (open circles for $\Delta E = 1$ MeV). The red solid curve was derived from the M3Y + repulsion calculation show in Fig. 2. The blue dashed curve was obtained from a calculation that includes up to five phonons of the octupole excitation in 96 Zr.

2.
$$B_{qel}(E) = -\frac{d}{dE} \left(\frac{\sigma_{qel}}{\sigma_{Ruth}} \right)$$

 σ_{qel} suma przekrojów czynnych wszystkich procesów poza reakcją fuzji (tj. rozpraszanie elastyczne + nieelastyczne + reakcje wprost)

FIG. 2. (Color online) Excitation functions (upper panels) of the QE backscattering (a) and fusion (b) obtained for the ²⁰Ne + ²⁰⁸Pb system. The lower panel (c) presents the quasielastic and fusion barrier distributions as functions of $E_{\rm eff}$ and $E_{\rm cms}$, respectively. Different symbols refer to different laboratory detector angles. Lines connect experimental points to guide the eye.



E. Piasecki et al. Phys. Rev. C80, (2009) 054613 E. Piasecki et al. Phys. Rev. C85, (2012) 054608 Jeśli interesuje nas jedynie rząd wielkości przekroju czynnego na fuzję bardzo przydatne są formuły fenomenologiczne, bazujące na dopasowaniu prostych modeli do bardzo bogatego zbioru danych eksperymentalnych

Proste wyrażenia do obliczenia krzywych wzbudzenia na sklejenie

K. Siwek-Wilczyńska, J. Wilczyński Phys. Rev. C 69 (2004) 024611

Założenia:

- Gaussowski rozkład barier
- B₀ średnia wysokość bariery,
- w szerokość rozkładu barier.
- dopasowanie funkcji Gaussa

 $^{40}Ca + ^{96}Zr$ ³⁴S + ¹⁶⁸Er $d^{2}(E\sigma_{fus})/dE^{2}$ (mb/MeV) 400 300 200 100 105 120 85 90 95 100 110 130 140 Center of Mass Energy (MeV)





• sklejenie (fuzja) = pokonanie bariery B, opisane klasycznym wyrażeniem

 $\sigma_{fus}(E,B) = \pi R_{\sigma}^2 (1 - B/E)$ $R_{\sigma}^2 - promień bariery.$

Całkowanie po wszystkich możliwych wysokościach bariery

$$\sigma_{fus}(E) = \int_{-\infty}^{E} \sigma_{fus}(E,B) p(B) dB$$

Przekrój czynny na proces fuzji/sklejenia dla "rozmytej bariery "

$$\sigma_{cap}(E) = \pi R_{\sigma}^{2} \left[X \sqrt{\pi} \left(1 + erf X \right) + \exp(-X^{2}) \right] \frac{w}{E \sqrt{2\pi}}$$

gdzie:
$$X = \frac{E - B_{0}}{w\sqrt{2}}, \qquad \text{erf } X = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_{0}^{X} e^{-t^{2}} dt \qquad \text{Gaussowska funkcja błędu}$$

Trzy wolne parametry B_0 , *w*, R_{σ} .

Dla dowolnego układu wyznaczane z systematyki uzyskanej poprzez dopasowanie formuły do 50 eksperymentalnie wyznaczonych około barierowych krzywych wzbudzenia na reakcje fuzji w zakresie $40 < Z_{CN} < 98$

$$B_{0} = 0.853315 z + 0.0011695 z^{2} - 0.000001544 z^{3} \qquad z = Z_{1} Z_{2} / (A_{1}^{1/3} + A_{2}^{1/3})$$

$$R_{\sigma} = 1.16 (A_{1}^{1/3} + A_{2}^{1/3}) \text{ fm} \qquad \text{parametr deformacji} \\ w = C B_{0} \sqrt{w_{1}^{2} + w_{2}^{2} + w_{0}^{2}} \qquad w_{i}^{2} = \frac{R_{i}^{2} \beta_{2i}}{4\pi} \qquad \beta_{2i} \qquad \text{parametr deformacji} \\ C = 0.0421 \text{ fm}^{-1}, w_{0} = 0.531 \text{ fm}^{-1} \qquad 12$$

Trójparametryczne dopasowanie metodą minimalizacji χ^2 do 50 eksperymentalnie wyznaczonych krzywych wzbudzenia dla energii podoraz przy-barierowych. Założenie P_{CN} =1



(K. Siwek-Wilczyńska, J. Wilczyński Phys. Rev. C 69 (2004) 024611)

13

Wpływ dokładności parametrów na kształt krzywej wzbudzenia



14

Rozpad jądra złożonego

 $A_{1}_{Z_{1}}a + A_{2}_{Z_{2}}X \rightarrow A_{1}+A_{2}_{Z_{1}+Z_{2}}CN^{*} \rightarrow ?$

- Emisja (wyparowanie) lekkich cząstek (neutralnych i naładowanych).
 Pozostałość jądra złożonego ER lub EVR
- Rozszczepienie (dwa duże fragmenty). Temu procesowi towarzyszy zazwyczaj emisja lekkich cząstek, głownie neutronów, zarówno z rozszczepiającego się CN* jak i obu fragmentów.
- Emisja promieniowania γ. Dla dużych E_{CN}* nie odgrywa roli. Zaczyna dominować na końcu kaskady gdy E^{*} ≤ B_i (B_i –energia wiązania dowolnej cząstki lub bariera na rozszczepienie)

Głównym czynnikiem określającym sposób rozpadu jądra złożonego (konkurencja wyparowania i rozszczepienia) jest energia rozpadu \mathfrak{B} . Ważną rolę odgrywa również deformacja i wartość spinu J_{CN} .

Energia rozpadu i jej wpływ na sposób rozpadu jądra (W.J. Świątecki J. de Physique 33C 5-45 (1972))

Na gruncie modelu kroplowego

Całkowita energia jądra o liczbie masowej A i liczbie atomowej Z

- $\mathsf{E}(\mathsf{A}) = [ZM_{p} + (A Z)M_{n}] c^{2} B_{A}$
- B energia wiązania



Całkowita energia stykających się jąder o liczbach masowych A₁ i A₂ i ładunkach Z₁i Z₂

$$E(A_{1} + A_{2}) = [(Z_{1} + Z_{2})M_{p} + (A_{1} - Z_{1} + A_{2} - Z_{2})M_{n}] c^{2} - B_{1} - B_{2} + V_{C}$$

$$A = A_{1} + A_{2} \quad Z = Z_{1} + Z_{2}$$

$$\Re = E(A_{1} + A_{2}) - E(A) = -B_{1} - B_{2} + V_{C} + B_{A}$$

$$V_{c} = \frac{Z_{1}Z_{2}e^{2}}{R_{c}} \qquad R_{c} = [0.5 + 1.36(A_{1}^{1/3} + A_{2}^{1/3})] \text{ fm}$$
(energy released)
energia łączenia

Jeśli $\mathfrak{B} > 0$ jądro A jest stabilne jądrowo Gdy $\mathfrak{B} < 0$ jądro A rozpada się na fragmenty A₁ i A₂



Wpływ deformacji i spinu na rozpad jądra (S. Cohen, F. Plasil and W.J. Światecki, Annals of Physics 82 (1974) 557)

Rozważania prowadzimy dla deformującej się nieściśliwej cieczy, naładowanej jednorodnie (zamiast ładunku – oddziaływania grawitacyjne) i rotującej jak ciało sztywne.

Kształt równowagi otrzymujemy poprzez minimalizację efektywnej energii potencjalnej układu, względem wszystkich możliwych stopni swobody układu

$$E = E_s + E_V + E_C + E_R$$

 E_s – energia powierzchniowa zależna od kształtu i napięcia powierzchniowego kropli cieczy E_v – energia objętościowa = const

 E_{C} – energia kulombowska (lub grawitacyjna) – funkcja deformacji

 E_R – energia rotacji – funkcja spinu i deformacji E_R

$$T_R = \frac{\hbar^2 J (J+1)}{2 I(\delta)}$$

I – moment bezwładności jądra, δ - parametr deformacji

Dla konfiguracji sferycznej oznaczamy



Poszukujemy najbardziej stabilnych konfiguracji układu w funkcji parametrów x i y





Energia deformacji

 $E_{def}(J) = E(\delta, J) - E^{0}(J) = E_{s}(\delta) + E_{c}(\delta) + E_{rot}(\delta, J) - E_{s}^{0} - E_{c}^{0} - E_{rot}^{0}(J)$

Dla jąder zdeformowanych

$$a_{\lambda\mu}$$
 - parametr deformacji
 $Y_{\lambda\mu}$ - funkcja kulista
dla deformacji osiowo symetrycznej $\mu=0, \quad Y_{\lambda\mu} \rightarrow P_{\lambda}(\cos\theta)$
 $\lambda = 2$ deformacja kwadrupolowa
 $B_{f} = \max(E_{def}) - \min(E_{def})$
Dla $J=0$
 $B_{f}(J=0) = \max(E_{def}(\delta))$
 $\min(E_{def}(\delta)) = 0$
Dla $J \neq 0$
 $\delta_{max} = \text{def. dla } \max(E_{def}(\delta,J))$
 $\delta_{max} = \text{def. dla } \max(E_{def}(\delta,J))$
 $R = R_{0}\left(1 + \sum_{\lambda\mu} a_{\lambda\mu}Y_{\lambda\mu}\right)$
 $R = R_{0}\left(1 + \sum_{\lambda\mu} a_{\lambda\mu}Y_{\lambda\mu}\right)$
 $Y_{\lambda\mu} \rightarrow P_{\lambda}(\cos\theta)$
 $Y_{$

$$B_{f}(J) \approx E(\delta_{max}, J) - E^{0}(J) = E_{s}(\delta_{max}) + E_{c}(\delta_{max}) + E_{rot}(\delta_{max}, J) - E_{s}^{0} - E_{c}^{0} - E_{rot}^{0}(J)$$

$$B_{f}(J) = B_{f}(0) + E_{rot}(\delta_{max}, J) - E_{rot}^{0}(J)$$

$$E_{rot}^{0}(J) = \frac{\hbar^{2}J(J+1)}{\frac{4}{5}MR^{2}} > E_{rot}(\delta_{max}, J) = \frac{\hbar^{2}J(J+1)}{2I(\delta_{max})}$$
bo, moment bezwładności $I(\delta_{max}) > 2/5MR^{2}$.
$$B_{f}(J) < B_{f}(J=0) \text{ maleje ze wzrostem } J$$
Wartość J dla której $B_{f} = 0$ oznaczamy J_{crit} .
Dla $J > J_{crit}$ jądro jest niestabilne i ulega

natychmiastowemu rozpadowi na dwa fragmenty. I

Niemożliwe jest utworzenie jądra złożonego o spinie wyższym niż J_{crit} .

Fig. 7.18. Liquid-drop model prediction of the angular momentum at which the fission barrier of beta-stable nuclei with mass number A vanishes (solid curve). The hatched area indicates the angular momentum, at which the fission barrier is equal to the neutron separation energy (From Pl 74b)

A (u)

200

ICO

300

Przewidywania modelu kroplowego

- jądra o $x \approx 1$ nie mogą istnieć
- najbardziej stabilne jądra A $\approx 100 180$
- maksymalna wartość spinu, którą można wnieść do jądra $J \approx 100$



Wpływ efektów powłokowych na kształt bariery na rozszczepienie



We współczesnych modelach makroskopowo-mikroskopowych obliczenia prowadzone są w wielowymiarowej przestrzeni deformacji.





$$B_f = E_{pot}(Z, N, sd) - E_{pot}(Z, N, gs)$$



Liczby magiczne

1. Modele makro-mikroskopowe Z=114, N=184. (Najcięższy znany (114,175))



2. Modele samouzgodnione uśrednionego pola bazujące na róznych efektywnych oddziaływaniach Z=120,126 N=184

$$M_{\text{macr}}(Z, N, \beta_{\lambda}^{0}) = M_{\text{H}}Z + M_{\text{n}}N - a_{\text{v}}(1 - \kappa_{\text{v}}I^{2})A + a_{\text{s}}(1 - \kappa_{\text{s}}I^{2})A^{2/3}B_{S}(\{\beta_{\lambda}^{0}\}) + a_{0}A^{0} + c_{1}Z^{2}A^{-1/3}B_{C}(\{\beta_{\lambda}^{0}\}) - c_{4}Z^{4/3}A^{-1/3} + f(k_{\text{F}}r_{\text{p}})Z^{2}A^{-1} - c_{\text{a}}(N - Z) - a_{\text{el}}Z^{2.39},$$
(2)

where $M_{\rm H}$ is mass of the hydrogen atom, $M_{\rm n}$ is mass of neutron, I = (N - Z)/A is the relative neutron excess, A = Z + Nis the mass number of a nucleus. The functions $B_S(\beta_\lambda)$ and $B_C(\beta_\lambda)$ describe the dependence of the surface and Coulomb energies, respectively, on deformations β_λ , and β_λ^0 are the values of these deformations at equilibrium. We adopted these functions in the form given by the Yukawa-plus-exponential model formulated by Krappe and Nix [41]. They read [27, 43]:

$$B_S = \frac{A^{-2/3}}{8\pi^2 r_0^2 a^4} \int \int_V \left(2 - \frac{r_{12}}{a}\right) \frac{e^{-r_{12}/a}}{r_{12}/a} d^3 r_1 d^3 r_2, \tag{3}$$

$$B_C = \frac{15}{32\pi^2} \frac{A^{-5/3}}{r_0^5} \int \int_V \frac{1}{r_{12}} \left[1 - \left(1 + \frac{1}{2} \frac{r_{12}}{a_{\rm den}} \right) e^{-r_{12}/a_{\rm den}} \right] d^3 r_1 d^3 r_2, \tag{4}$$

where $r_{12} = |\vec{r_1} - \vec{r_2}|$ with $\vec{r_1}$ and $\vec{r_2}$ describing the positions of two interacting volume elements, a is the range of the Yukawa interaction on which the model is based, a_{den} is the range of the Yukawa function used to generate nuclear charge distribution. The functions are normalized in such a way that they are equal 1 for a spherical nucleus in the limit case of a=0 (for B_S) and $a_{den}=0$ (for B_C), corresponding to the traditional liquid-drop model with a sharp surface. The integrations are over the volume of a nucleus. After turning them into surface integrals, B_S and B_C were calculated by using a four-fold (or three-fold, for axial symmetry) 64-point Gaussian quadrature.

The quantities c_1 and c_4 appearing in the Coulomb energy and the Coulomb exchange correction, respectively, are

$$c_1 = \frac{3}{5} \frac{e^2}{r_0}, \qquad c_4 = \frac{5}{4} \left(\frac{3}{2\pi}\right)^{2/3} c_1,$$
(5)

where e is the elementary electric charge and r_0 is the nuclear-radius parameter. The quantity $f(k_{\rm F}r_{\rm p})$ appearing in the proton form-factor correction to the Coulomb energy in Eq. (2) has the form

$$f(k_{\rm F}r_{\rm p}) = -\frac{1}{8} \frac{e^2 r_{\rm p}^2}{r_0^3} \left[\frac{145}{48} - \frac{327}{2880} (k_{\rm F}r_{\rm p})^2 + \frac{1527}{1\,209\,600} (k_{\rm F}r_{\rm p})^4 \right],\tag{6}$$

where the Fermi wave number is

$$k_{\rm F} = \left(\frac{9\pi Z}{4A}\right)^{1/3} r_0^{-1},\tag{7}$$

and $r_{\rm p}$ is the proton root-mean-square radius. The last term in Eq. (2) describes the binding energy of electrons and $a_{\rm v}$, $\kappa_{\rm v}$, $a_{\rm s}$, $\kappa_{\rm s}$, a_0 , $c_{\rm a}$ are adjustable parameters. Thus, only two of these parameters ($a_{\rm s}$ and $\kappa_{\rm s}$) appear at the term, which depends on deformation. The four remaining parameters stand at the terms independent of the shape of a nucleus.

The macroscopic part of mass, Eq. (2), is used the same as in [42], except that three of its adjustable parameters: a_v , κ_v and a_0 were fitted to experimental masses of even-even heaviest nuclei with $Z \ge 84$. The result was

$$a_v = 16.0643, \quad \kappa_v = 1.9261, \quad a_0 = 17.926.$$
 (8)

Following the authors of [42], we omit here the two terms considered in [43]: charge-asymmetry term $c_a(N-Z)$ and Wigner term (characterized by a coefficient W), as they do not significantly change the quality of the description of masses of heaviest nuclei. The values of other parameters are adopted after [43]:

$$a_{\rm s} = 21.13 \,\,{\rm MeV}, \qquad \kappa_{\rm s} = 2.30,$$
(9)

$$a = 0.68 \text{ fm}, \qquad a_{\text{den}} = 0.70 \text{ fm}, \qquad r_0 = 1.16 \text{ fm},$$

 $r_p = 0.80 \text{ fm}, \qquad a_{\text{el}} = 1.433 \cdot 10^{-5} \text{ MeV}.$ (10)

2.2. Microscopic energy

The Strutinski shell correction [44, 45], based on the deformed Woods-Saxon single-particle potential, is taken for the microscopic part:

$$E_{mic}(def, Z, N) = E_{corr}^{sh}(def, Z, N) + E_{corr}^{pair}(def, Z, N),$$
(11)

where $E_{\rm corr}^{\rm sh}$ and $E_{\rm corr}^{\rm pair}$ are the shell and pairing corrections, respectively.

2.2.1. Woods-Saron potential



There are two models that attempt to explain the stability of nuclei. (a) In the liquid-drop model, nuclear matter is treated as if it does not have any structure, and the deformation of nuclei depends on whether the repulsive force of the protons can overcome the surface tension of the "drop". In this model, heavier nuclei are more likely to split into two via spontaneous fission than lighter nuclei, (b) The microscopic nuclear theory, on the other hand, describes nuclei in terms of proton and neutron shells, which can allow certain heavy nuclei to live much longer. The difference between the two models is particularly clear for the heavy element 108 (red curves). In the liquiddrop model the absence of a fission barrier means that 108 has a half-life of about 10⁻¹⁹s. whereas in the microscopic model, shell effects increase the height of the fission barrier such that a neutron-rich isotope of element 108 (i.e. with N = 184) lives for at least 1015 s.

From Yu. Oganessian, Physics World (2004), ISSN: 0953-8585.

Model statystyczny jądra złożonego

Jeśli reakcja X(a,b)Y zachodzi poprzez etap pośredni (CN*), to proces tworzenia rozpadu CN* są niezależne - <u>hipoteza niezależności</u> Niels Bohr (Nature 137 (1936) 344)

1) $a + X \Rightarrow CN^*$ - jeśli jądro złożone żyje dostatecznie długo osiągamy stan równowagi termodynamicznej. $E_{CN^*} = E_{CM} + Q_{fus}$ $Q_{fus} = (M_X + M_a) c^2 - M_{CN} c^2$ - energia potrzebna do utworzenia CN w stanie podstawowym

Kanał a b 2)
$$\mathbb{CN}^* \Rightarrow \mathbb{Y}^* + \mathbb{b}^*$$

 $a + X \quad \mathbb{CN}^* \quad \mathbb{Y}^* + \mathbb{b}^*$
 $energia \quad \varepsilon_a = \frac{\hbar^2 k_a^2}{2\mu_a} \quad \mathbb{E}_{\mathbb{CN}^*} \quad \varepsilon_b = \frac{\hbar^2 k_b^2}{2\mu_b}$
b lekka cząstka (n,p,d, t...)
 $E^*_b = 0.$
 $E^*_b = 0.$
spiny $I_a \quad I_X \quad \mathbb{E}_{\mathbb{CN}^*} \quad \mathbb{E}_b = \frac{\hbar^2 k_b^2}{2\mu_b}$
Moment pędu $I_a \quad \mathbb{E}_a \quad \mathbb{E}_{\mathbb{CN}^*} \quad \mathbb{E}_b = \frac{\hbar^2 k_b^2}{2\mu_b}$
 $I_a = S_a | \leq J_{\mathbb{CN}^*} \leq I_a + S_a |$
 $S_a << I_a \quad J_{\mathbb{CN}^*} \approx I_a$
$\sigma^{J}(a,b) = \sigma_{CN}^{J}(a) G_{CN}^{J}(b)$

Przekrojowi czynnemu na utworzenie jądra złożonego w stanie o spinie *J*

Różnymi drogami tworzono to samo jądro złożone ⁶⁴Zn* (przy tej samej energii wzbudzenia)

⁶⁰Ni $(\alpha, n)^{63}$ Zn 63 Cu $(p, n)^{63}$ Zn

 $^{60}Ni(\alpha,2n)^{62}Zn$ $^{63}Cu(p,2n)^{62}Zn$

⁶⁰Ni (α, pn)⁶²Cu ⁶³Cu(p,pn)⁶²Cu

$$E^{*}=E_{CM}+Q_{fus}$$
$$Q_{fus}=(M_{x}+M_{a}-M_{CN})c^{2}$$
$$\frac{\sigma(\alpha,i)}{\sigma(p,i)}=\frac{\sigma_{CN}(\alpha)}{\sigma_{CN}(p)}$$

i - kanał rozpadu

prawdopodobieństwo rozpadu jadra złożonego ze stanu o spinie *J*



FIG. 1. Experimental cross sections for (p,n), (p,2n), (p,pn) reactions on Cu⁴⁰ and for (α,n) , $(\alpha,2n)$, (α,pn) reactions on Ni⁴⁰ plotted against ϵ_p and ϵ_α respectively. The scale of ϵ_p has been shifted by 7 MeV with respect to the scale of ϵ_α .

$$\sigma^{J}(a,b) = \sigma_{CN}^{J}(a) G_{CN}^{J}(b) \qquad G_{CN}^{J}(b) = \frac{\Gamma_{b}^{J}}{\sum_{b} \Gamma_{b}^{J}} = \frac{\Gamma_{b}^{J}}{\Gamma^{J}} \qquad \sum_{b} G_{CN}^{J}(b) = 1$$

 $\Gamma = \hbar / \tau$ - miara prawdopodobieństwa rozpadu '

 $\Gamma = 1 \text{eV}, \quad \tau = 6.6 \text{ x} 10^{-16} \text{ s}$ (po czasie τ intensywność naleje o czynnik 1/e)

Jak wyznaczyć $G_{CN}^{J}(b)$?

Korzystając z formalnej teorii reakcji jądrowych można pokazać, że całkowity hamiltonian opisujący kanał wejściowy lub wyjściowy jest niezmnienniczy względem odwrócenia czasu.

$$k_{a}^{2}\sigma(a,b) = k_{b}^{2}\sigma(b,a)$$

$$k_{a}^{2}\sigma_{CN}(a)\frac{\Gamma_{b}}{\Gamma} = k_{b}^{2}\sigma_{CN}(b)\frac{\Gamma_{a}}{\Gamma}$$

$$k_{a}^{2}\frac{\sigma_{CN}(a)}{\Gamma_{a}} = k_{b}^{2}\frac{\sigma_{CN}(b)}{\Gamma_{b}}$$

$$k_{a}^{2}\frac{\sigma_{CN}(a)}{\Gamma_{a}} = F(a)$$

$$\Gamma_{b} = \frac{k_{b}^{2}\sigma_{CN}(b)}{F(a)}$$

$$G_{CN}^{J}(b) = \frac{\sigma_{CN}^{J}(b)k_{b}^{2}}{\sum_{b'}\sigma_{CN}^{J}(b')k_{b'}^{2}}$$

3

$$\sigma_{CN}^{J}(a,b) = \frac{\sigma_{CN}^{J}(a)\sigma_{CN}^{J}(b)k_{b}^{2}}{\sum_{c}\sigma_{CN}^{J}(c)k_{c}^{2}}$$

$$\sigma_{CN}^{J}(i) = \pi \lambda^{2}(2J+1)T_{liSi}^{J}$$

$$\sigma_{CN}^{J}(a,b) = \frac{\pi \lambda_{a}^{2}(2J+1)T_{laSa}^{J} \frac{\pi}{k_{b}^{2}}k_{b}^{2}T_{lbSb}^{J}(2J+1)}{\sum_{c}k_{c}^{2} \frac{\pi}{k_{c}^{2}}T_{lcSc}^{J}(2J+1)}$$
Formula
Hausera-Feshbacha
$$\sigma_{CN}^{J}(a,b) = \frac{\pi \lambda_{a}^{2}(2J+1)T_{laSa}^{J}T_{lbSb}^{J}}{\sum_{c}T_{lcSc}^{J}(2J+1)T_{laSa}^{J}T_{lbSb}^{J}}$$

Przekrój czynny dla przejścia ze stanu początkowego a - { ε_a , I_X , I_a } do stanu końcowego b - { ε_b , I_Y , I_b } poprzez stan pośredni jadra złożonego o spinie J

$$\sigma_{a \to b} = \frac{\pi \,\lambda_a^2}{(2I_x + 1)(2I_a + 1)} \sum_{J=0}^{\infty} \left[\sum_{Sa=|Ix-Ia|}^{Ix+Ia} \sum_{\ell a=|J-Sa|}^{J+S_a} (2J+1)T_{\ell a,Sa}^J (a,CN) \frac{\sum_{Sb=|Iy-Ib|}^{Iy+Ib} \sum_{\ell b=|J-Sb|}^{J+Sb} T_{\ell b,Sb}^J (CN,b)}{\sum_{c,|z,|c} \sum_{Sc=|Iz-Ic|}^{Iz+Ic} \sum_{\ell c=|J-Sc|}^{J+Sc} T_{\ell c,Sc}^J (CN,c)} \right]$$

Do wyznaczenia przekroju czynnego potrzebne są :

TJ_{Ia.Sa} - współczynniki transmisji na utworzenie jądra złożonego,

 $T_{lb,Sb}^{J}$, $T_{lc,Sc}^{J}$... - (wszystkie możliwe kanały rozpadu) współczynniki transmisji na utworzenie jądra złożonego w procesie odwrotnym t.j. w oddziaływaniu cząstki *i* o energii ε_i z jądrem końcowym Y^* będącym w stanie wzbudzonym o energii $E_{i.}^*$ Współczynniki transmisji wyznacza się dla jądra w stanie podstawowym (ze względu na to, że potencjał jądrowy jest słabo zależny od energii).

Dwa obszary stosowalności modelu statystycznego

- 1. Obszar rezonansowy *\[\/ D << 1*
- 2. Obszar kontinuum *[/]* >> 1 (duża energia wzbudzenia jądra końcowego)

Wprowadzamy pojęcie gęstości stanów ρ (E^* ,J) – ilość stanów na jednostkę energii

$$\sigma^{J}(a,b) = \sigma_{CN}^{J}(a) G_{CN}^{J}(b) \qquad G_{CN}^{J}(b) = \frac{\Gamma_{b}^{J}}{\sum_{b} \Gamma_{b}^{J}} = \frac{\Gamma_{b}^{J}}{\Gamma^{J}} \qquad \sum_{b} G_{CN}^{J}(b) = 1$$

$$\Gamma = \hbar/\tau \quad \text{miara prawdopodobieństwa rozpadu}$$

 $\Gamma = 1 \text{eV}, \ \tau = 6.6 \text{ x} 10^{-16} \text{ s}$ (po czasie τ intensywność naleje o czynnik 1/e)

Całkowity hamiltonian względem odwrócenia czasu



6

Gęstość poziomów jądrowych

Duża E* jądra. Szerokość stanu Γ >> D (odległość między stanami)

- 1. Silna zależność od energii wzbudzenia jądra.
- 2. Zależność od spinu jądra
- 3. Zależność od efektów dwójkowania (pairing) nukleonów w jądrze.
- 4. Silna zależność od efektów powłokowych.

Gęstość poziomów jądrowych wyznacza się stosując metody fizyki statystycznej i pojęcia zapożyczone z termodynamiki.

• Zależność od energii wzbudzenia jądra.

Model gazu Fermiego

Jądro traktujemy jako układ nieoddziałujących fermionów (idealny gaz) znajdujących się w objętości V.

$$V = \frac{4}{3}\pi R^3$$
 R = r₀ A^{1/3} fm

Fermiony znajdują się w prostokątnej studni potencjalnej na poziomach jednocząstkowych w stanie o określonej energii ε_k i rzucie spinu m_k .



W stanie o określonej energii ε_k maksymalnie mogą się znajdować 4 fermiony – 2 neutrony i 2 protony.

n_k - liczba znajdujących się na danym poziomie fermionów.

W stanie podstawowym jądra (T = 0) wszystkie stany jednocząstkowe (ε_k , m_k) poniżej poziomu Fermiego są obsadzone (dla Z=N=A/2).



W elemencie objętości - h³, mogą się znaleźć 4 fermiony.

W objętości V - $4V/h^3$ fermionów.

Liczba cząstek zawartych w elemencie przestrzeni pędowej [p, p+dp]

$$P(p)dp = 4\pi p^2 dp \ 4V/h^3 \qquad A = \frac{16\pi V}{h^3} \int_0^{p_F} p^2 dp = \frac{16\pi V p_F^3}{3h^3}$$

 $\rho_0 = A/V$ gęstość normalna = 0.17 nucl/fm³.

$$p_F^3 = \frac{3}{2}\hbar^3 \rho_0 \pi^2 \qquad \qquad \varepsilon_F = \frac{p_F^2}{2m} = \left(\frac{3}{2}\hbar^3 \rho_0 \pi^2\right)^{2/3} \frac{1}{2m} \approx 39 \text{ MeV}$$

Głębokość studni $\varepsilon_F + B \approx 47$ MeV.

liczba cząstek zawartych w elemencie przestrzeni energetycznej od ϵ do ϵ +d ϵ -

$$P(p)dp = 4\pi p^2 dp \ 4V/h^3 \qquad \rho(\varepsilon)d\varepsilon = \frac{4V}{h^3} 2\pi (2m)^{\frac{3}{2}} \varepsilon^{\frac{1}{2}} d\varepsilon = \rho(\varepsilon)d\varepsilon$$

 $\rho(\varepsilon)$ - gęstość poziomów jednocząstkowych $\rho(\varepsilon) = \frac{4V}{h^3} 2\pi (2m)^{\frac{3}{2}} \varepsilon^{\frac{1}{2}}$



Dla stanu wzbudzonego jądra T > 0 wprowadzamy pojęcie średniej liczby obsadzeń w stanie k - n_k .

$$n_k = \frac{1}{1 + \exp[\beta(\varepsilon_k - \varepsilon_F)]} \qquad \beta = \frac{1}{kt} \qquad k \text{ - stała Boltzmana,} \\ t \text{ - temperatura [}^0K].$$

T = kt - temperatura w MeV (1 MeV = 1.16 10¹⁰ °K)

4

$$A = \int_{0}^{\infty} \rho(\varepsilon) n_{k}(\varepsilon) d\varepsilon \qquad E = \int_{0}^{\infty} \varepsilon \rho(\varepsilon) n_{k}(\varepsilon) d\varepsilon$$

dla małych wartości 1/ $\beta \qquad E \approx E_{0} + \rho(\varepsilon_{F}) \frac{\pi^{2}}{6\beta^{2}}$
 $E^{*} = E - E_{0} = \rho(\varepsilon_{F}) \frac{\pi^{2}}{6\beta^{2}}$

 $E^* = a T^2$

$$a = \frac{\pi^2}{6} \rho(\varepsilon_F)$$

$$\rho(\varepsilon_F) = \frac{3A}{2\varepsilon_F^{3/2}} \varepsilon_F^{1/2} = \frac{3A}{2\varepsilon_F} \qquad a \approx \frac{A}{16} MeV^{-1}$$

Empiryczna wartość parametru gęstości większa o czynnik 2. Zależy od temperatury, dla T < 3 - 4 MeV a ~ A/8 Gęstość poziomów jądrowych (A,E), dla układu o liczbie cząstek A i energii E, określona jest przez entropię S(A,E) :

 $\rho(A,E) = \rho(A,E_0) \exp[S(A,E)/k].$

Zmiana entropii układu A cząstek przy stałej objętości wynosi

$$dS = \frac{dE}{T}k \qquad E = E_0 + E^*; \quad E^* = aT^2$$
$$S = k \int_{E_0}^{E} \frac{dE}{T} = k \int_{0}^{E^*} \sqrt{\frac{a}{E^*}} dE^* = 2k \sqrt{aE^*}$$

Wprowadzamy oznaczenie: $\rho(A,E) = \rho_A(E^*)$

$$\rho_A(E^*) = \rho_A(0) \exp(2\sqrt{aE^*})$$

$$ho(E^*) \propto \exp(2\sqrt{aE^*})$$

wzór Bethego

• Zależność gęstości poziomów jądrowych od spinu.

Na gruncie modelu gazu Fermiego:

$$\rho(E^*,J) \approx \rho(E^*) \frac{(2J+1)\exp[-J(J+1)/2\sigma^2]}{2(2\pi)^{\frac{1}{2}}\sigma^3}$$

 $\sigma\,$ - parametr obcięcia spinowego $\,$ (spin cut off parameter).

Dla stanu o spinie *J* energia dostępna dla wzbudzeń jednocząstkowych (energia termiczna) wynosi:

$$E_{\tau}^* = E^* - \frac{\hbar^2 J^2}{2I}$$
 (*I* - moment bezwładności jądra).

Gęstość poziomów jądrowych o spinie J wynosi:

$$\rho(E_T^*,J) \propto \rho(E^* - \frac{\hbar^2 J^2}{2I}) \qquad \rho(E^*) \propto \exp(2\sqrt{aE^*}) = \exp(\frac{E^*}{T})$$

$$E^* = aT^2$$

$$\rho(E_T^*,J) \propto \rho(E^*) \times \exp(-\frac{\hbar^2 J^2}{2IT}) \qquad \sigma^2 = \frac{IT}{\hbar^2}$$

• Efekt dwójkowania "pairing"

Założenie:
$$\rho_{e-e}(E^*) = \rho_{o-e}(E^*-\Delta) = \rho_{o-o}(E^*-2\Delta)$$

 Δ – poprawka "pairing" 12.5/A (*MeV*)

Potwierdzone eksperymentalnie.

Wyznaczanie parametru gęstości poziomów jądrowych

Na gruncie modelu kroplowego

$$a_{LDM} = A(a_v + a_s B_s A^{-\frac{1}{3}} + a_c B_c A^{-\frac{2}{3}})$$

 B_s , B_c - parametry opisujące wpływ deformacji jądra

(W.D. Myers and W.J. Świątecki, Ann. Phys. 84 (1974) 186)

Uwzględnienie efektów powłokowych

(A.V. Ignatyuk et al., Sov. J. Nucl. Phys. 29 (1975) 255)

$$a = a_{LDM} \left[1 + \frac{E_{shell}}{U} \left(1 - \exp(-\frac{U}{E_d}) \right) \right]$$

U – energia wzbudzenia E_{shell} – poprawka powłokowa ($M_{exp} - M_{LDM}$) E_d - parametr zanikania efektów powłokowych

8

Porównanie parametrów *a* wyznaczonych z rezonansów neutronowych $(U \sim 8 \text{ MeV})$ z obliczonymi a_{LDM}



FIG. 2. The derived level density parameter (solid circles) compared with calculations (diamonds) by taking into account shell effects.

S.F. Mughabghab and C. Dunford, PRL 81 (1998) 4083

Dla niskich U

$$\rho(U,J) = \frac{2J+1}{24U^{5/4}2^{1/2}\sigma^3} e^{2(aU)^{1/2}} e^{-J(J+1)/2\sigma^2} .$$

Model statystyczny cd.

$$\sigma^{J}(a,b) = \sigma_{CN}^{J}(a) G_{CN}^{J}(b)$$

$$G_{CN}^{J}(b) = \frac{\sigma_{CN}^{J}(b)k_{b}^{2}}{\sum_{b'}\sigma_{CN}^{J}(b')k_{b'}^{2}}$$

Hipoteza niezależności

Zasada równowagi szczegółowej

– rozpad jądra złożonego Γ/D >> 1

Jądro końcowe silnie wzbudzone aby było dużo otwartych kanałów rozpadu CN. Dla jąder ciężkich energia wzbudzenia jądra końcowego – kilka MeV.

3 sposoby rozpadu

- Emisja lekkich cząstek
- Rozszczepienie
- Emisja promieniowania γ

1. Emisja lekkich cząstek



²

Prawdopodobieństwo emisji na jednostkę czasu cząstki *b* o energii w przedziale { ε_b , $\varepsilon_b + d\varepsilon_b$ } z jądra CN o E_{CN}^* (V. Weisskopf, Phys. Rev. 52 (1937) 295)

W objętości Ω – mamy jądro Y* i cząstkę *b* o energii w zakresie { ε_b , $\varepsilon_b + d\varepsilon_b$ } i prędkości v= $(2\varepsilon_b/m_b)^{1/2}$ (dla cząstek naładowanych $\varepsilon_b > V_c$). <u>Średnie prawdopodobieństwo</u> wychwytu cząstki *b* przez jądro końcowe Y*($E_{CN}^* - ES_b - \varepsilon_b$) i wytworzenie jądra CN o energii wzbudzenia w zakresie E_{CN}^* , $E_{CN}^* + d\varepsilon_b$ na jednostkę czasu

$$P_{CN} = \sigma_{CN} (E_Y^*, \varepsilon_b) v / \Omega .$$

Prawdopodobieństwo procesu odwrotnego uzyskamy poprzez <u>podzielenie</u> P_{CN} przez liczbę stanów do których cząstka *b* może być wychwycona - $\rho_{CN} (E_{CN}^*) d\varepsilon_b$ i <u>pomnożenie</u> przez liczbę stanów do których jądro CN^* może się rozpaść - $\rho_Y(E_Y^*)d\varepsilon_b$ i liczbę stanów kwantowych lekkiej cząstki *b* zawartych w elemencie przestrzeni energetycznej { ε_b , $\varepsilon_b + d\varepsilon_b$ } i objętości Ω

gęstość stanów jednocząstkowych $\rho(\varepsilon_b) = \frac{g_b \Omega m_b}{h^3} 4\pi (2m_b \varepsilon_b)^{\frac{1}{2}}$

$$P_{b}(\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b} = \sigma_{CN}(E_{Y}^{*},\varepsilon_{b})\sqrt{\frac{2\varepsilon_{b}}{m_{b}}}\frac{g_{b}m_{b}4\pi\sqrt{2m_{b}\varepsilon_{b}}}{h^{3}}\frac{\rho_{Y}(E_{Y}^{*})}{\rho_{CN}(E_{CN}^{*})}d\varepsilon_{b}$$

$$P_{b}(\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b} = \sigma_{CN}(E_{Y}^{*},\varepsilon_{b})\frac{g_{b}m_{b}\varepsilon_{b}}{\pi^{2}\hbar^{3}}\frac{\rho_{Y}(E_{Y}^{*})}{\rho_{CN}(E_{CN}^{*})}d\varepsilon_{b}$$
3

$$\Gamma_{b} = \hbar \int_{0}^{E_{CN} - ES_{b}} \mathcal{O}(\varepsilon_{b}) d\varepsilon_{b} = \int_{0}^{E_{CN}^{*} - ES_{b}} \sigma_{CN}(E_{Y}^{*}, \varepsilon_{b}) \frac{g_{b}m_{b}\varepsilon_{b}}{\pi^{2}\hbar^{2}} \frac{\rho_{Y}(E_{Y}^{*})}{\rho_{CN}(E_{CN}^{*})} d\varepsilon_{b}$$

$$E_{CN}^{*}, J \rightarrow Y^{*}, I_{Y}: b, I_{b}$$
formuła Weisskopfa

$$\Gamma_{b}(E_{CN}^{*},J) = \sum_{I_{Y}} \frac{g_{b}m_{b}}{\pi^{2}\hbar^{2}\rho_{CN}(E_{CN}^{*},J)} \int_{0}^{E_{CN}^{*}-ES_{b}} \rho_{Y}(E_{CN}^{*}-ES_{b}-\varepsilon_{b},I_{Y})\varepsilon_{b}\sigma_{CN}(Y^{*},I_{Y};b,I_{b},\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b}$$

Liczba cząstek emitowanych w przedział energii wzbudzenia jądra Y - $[E_{\gamma}^*, E_{\gamma}^* - d\varepsilon_b]$.

$$N(\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b} \propto P_{b}d\varepsilon_{b} \propto \sum_{I_{Y}} \rho_{Y}(E_{Y}^{*},I_{Y})\varepsilon_{b}\sigma_{CN}(Y^{*},I_{Y};b,I_{b},\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b}$$

zakładamy $\rho(E^*,I) = \rho(E^*)\rho(I)$ i σ - niezależny od spinu

$$N(\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b} \propto \operatorname{const} \varepsilon_{b}\sigma_{CN}(Y^{*};b,\varepsilon_{b})\rho_{Y}(E_{CN}^{*}-ES_{b}-\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b}$$
$$\rho_{Y}(E_{CN}^{*}-ES_{b}-\varepsilon_{b})=\rho_{Y}(0)\exp\left[\frac{S_{Y}(E_{CN}^{*}-ES_{b}-\varepsilon_{b})}{k}\right]$$

Dla
$$\varepsilon_b << E_{CN}^* - SE_b$$

 $S_Y(E_{CN}^* - ES_b - \varepsilon_b) = S_Y(E_{CN}^* - ES_b) - \varepsilon_b \frac{\partial S_y(E)}{\partial E}\Big|_{E=E_{CN}^* - ES_b} + \dots$

$$S_{Y}(E_{CN}^{*} - SE_{b}) = 2k\sqrt{a(E_{CN}^{*} - ES_{b})} \qquad \frac{\partial S_{Y}(E)}{\partial E} \Big|_{E=E_{CN}^{*} - ES_{b}} = \frac{k}{T}$$

$$\rho_{Y}(E_{CN}^{*} - ES_{b} - \varepsilon_{b}) = \rho_{Y}(0)\exp\left(2\sqrt{a(E_{CN}^{*} - ES_{b})}\right)\exp\left(\frac{-\varepsilon_{b}}{T}\right)$$

Formuła Weisskopfa-Ewinga

$$N(\varepsilon_b)d\varepsilon_b \propto d\sigma(a,b) = \text{const}\varepsilon_b\sigma(b,\varepsilon_b)\exp(\frac{-\varepsilon_b}{T})d\varepsilon_b$$

Widmo cząstek emitowanych (wyparowanych) z CN opisane rozkładem Maxwella





2. Rozszczepienie

SEPTEMBER 1, 1939

PHYSICAL REVIEW

VOLUME 56

The Mechanism of Nuclear Fission

NIELS BOHR University of Copenhagen, Copenhagen, Denmark, and The Institute for Advanced Study, Princeton, New Jersey

AND



Zakładamy, że rozszczepienie następuje poprzez ciągły wzrost deformacji od kształtu jądra złożonego w stanie o energii wzbudzenia E_{CN}^{*} do deformacji punktu rozerwania. Energia deformacji zmniejsza energię wzbudzenia.

FIG. 3. The potential energy associated with any arbitrary deformation of the nuclear form may be plotted as a function of the parameters which specify the deformation, thus giving a contour surface which is represented schematically in the left-hand portion of the figure. The pass or saddle point corresponds to the critical deformation of unstable equilibrium. To the extent to which we may use classical terms, the course of the fission process may be symbolized by a ball lying in the hollow at the origin of coordinates (spherical form) which receives an impulse (neutron capture) which sets it to executing a complicated Lissajous figure of oscillation about equilibrium. If its energy is sufficient, it will in the course of time happen to move in the proper direction to pass over the saddle point (after which fission will occur), unless it loses its energy (radiation or neutron re-emission). At the right is a cross section taken through the fission barrier, illustrating the calculation in the text of the probability per unit time of fission occurring.

Metoda stanów przejściowych

"The number of nuclei which divide per unit time will be equal to the number of nuclei in the transition state which pass outward over the fission barrier per unit time. "

Punkt siodłowy definiujemy jako stan przejściowy o energii wzbudzenia

 $E_f^* = E_{CN}^* - B_f - K$ (energia kinetyczna deformacji)

$$\Gamma_{fiss}(E_{CN}^*,J) = \frac{1}{2\pi} \int_0^{E_f^{max}} \frac{\rho_{fiss}(E_f^{max} - K,J)}{\rho_{CN}(E_{CN}^*,J)} dK$$

 $E_f^{max} = E_{CN}^* - B_f$

Formula Bohra-Wheelera

3. Promieniowanie γ

Można pominąć gdy energia wzbudzenia jądra jest większa od energii separacji cząstki lub wysokości bariery na rozszczepienie.

$$\Gamma_{\gamma}(E_{CN}^{*},J) = \frac{1}{2\pi \rho_{CN}(E_{CN}^{*})} \sum_{L} \sum_{I=|J-L|}^{J+L} \int \varepsilon_{\gamma}^{2L+1} \xi_{L} \rho_{CN}(E_{CN}^{*}-\varepsilon_{\gamma},I) d\varepsilon_{\gamma}$$

 $\xi_L\,$ - funkcja nasilenia promieniowania o multipolowości $L\,$

$$\Gamma_{b}(E_{CN}^{*},J) = \sum_{I_{Y}} \frac{g_{b}m_{b}}{\pi^{2}\hbar^{2}\rho_{CN}(E_{CN}^{*},J)} \int_{0}^{E_{CN}^{*}-ES_{b}} \rho_{Y}(E_{CN}^{*}-ES_{b}-\varepsilon_{b},I_{Y})\varepsilon_{b}\sigma_{CN}(Y^{*},I_{Y};b,I_{b},\varepsilon_{b})d\varepsilon_{b}$$

$$\Gamma_{fiss}(E_{CN}^*,J) = \frac{1}{2\pi} \int_{0}^{E_{f}^{max}} \frac{\rho_{fiss}(E_{f}^{max}-K,J)}{\rho_{CN}(E_{CN}^*,J)} dK$$

$$\Gamma_{\gamma}(E_{CN}^{*},J) = \frac{1}{2\pi \rho_{CN}(E_{CN}^{*},J)} \sum_{L} \sum_{I=|J-L|}^{J+L} \int \varepsilon_{\gamma}^{2L+1} \xi_{L} \rho_{CN}(E_{CN}^{*}-\varepsilon_{\gamma},I) d\varepsilon_{\gamma}$$

Całkowita szerokość $\Gamma_{tot} = \sum_{b} \Gamma_{b} + \Gamma_{fiss} + \Gamma_{\gamma}$

Względne prawdopodobieństwo rozpadu jądra przy energii wzbudzenia E* w określony kanał wyjściowy c (emisja lekkiej cząstki, rozszczepienie lub emisja γ)

$$\frac{I_c}{\Gamma_{tot}}$$



energies of the k^{th} evaporated neutron, $E_k^* = E_0^* - \sum_{i=1}^{n} [E_n^{sep}(i) + e_i]$ is the original excitation energy of the residual nucleus after the emission of k neutrons,







Ograniczenia przekrojów czynnych na reakcje fuzji

1. Kanał wejściowy

Warunkiem koniecznym na powstanie jądra złożonego jest istnienie minimum w całkowitym potencjale jądro-jądro kanału wejściowego

$$V_{\ell}(r) = V_{C}(r) + \frac{\ell(\ell+1)\hbar^{2}}{2\mu r^{2}} + V_{N}(r)$$

Zanikanie minimum:

 bardzo silny potencjał kulombowski (duży iloczyn Z₁Z₂ ≥ 1600)

Dla reakcji wywołanych przez ciężkie jony o dużym Z na ciężkich tarczach reakcja fuzji odgrywa malejącą rolę wraz ze wzrostem iloczynu Z_1Z_2 .





l_{crit}^{fus} - wartość *l* dla której zanika minimum w całkowitym potencjale

$$\sigma_{\rm fus}(E) = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{\rm crit}^{\rm fus}} (2\ell+1) T_\ell(E)$$



2. Niestabilność jądrowa tworzonego jądra złożonego



O ograniczeniu decyduje mniejsza z wartości $l_{Bf=0}$, l_{crit}^{fus} .

Jakie procesy zachodzą dla $l > l_{crit}$?

Dla <u>lekkich pocisków</u> typowym procesem są <u>reakcje niekompletnej fuzji</u> (ICF). Część pocisku zostaje wychwycona przez jądro tarczy i tworzy jądro złożone a pozostałość porusza się z zachowaniem prędkości pocisku wzdłuż swojej klasycznej trajektorii.

Badane reakcje :

- 1. Pocisk słabo związany ⁷Li, ⁹Be.....
- 2. Pociski o strukturze alfowej ¹²C, ¹⁶O, ²⁰Ne....



A+8

4

Problemy: te same kanały wyjściowe dla reakcji kompletnej (CF) i niekompletnej fuzji (ICF).

np. $^{12}C + ^{160}Gd \rightarrow ^{172}Yb^* \rightarrow ^{168-xn}Er + \alpha + xn$ CF $^{164 - xn} Dy + 2\alpha + xn$

Metodyka badań – koincydencje cząstka naładowana – promieniowanie γ , teleskopy półprzewodnikowe identyfikują cząstki naładowane p, d, t, α , 2α układ detektorów promieniowania γ pozwala identyfikować pozostałość jądra złożonego (ER) poprzez charakterystyczne promieniowanie γ .

Różnice:CFwidmo cząstekkształt Boltzmanowskirozkłady kątowesymetryczne wokół 90°Krotność γzderzenia centralnepozwala określić bzderzenia centralne

ICF

maksimum wokół V_{pocisku} maksimum w kątach przednich zderzenia bardziej peryferyjne Dla <u>średnio ciężkich i ciężkich pocisków</u> w obszarze $l > l_{crit}^{fus}$ dominują procesy binarne – <u>zderzenia głęboko nieelastyczne</u> (deep inelastic collisions DIC)



- 1. W kanale wyjściowym tylko dwa produkty o masach niewiele różniących się od mas pocisku i tarczy.
- 2. Obok zdarzeń nieelastycznych są zdarzenia o dużej stracie energii. Silne wzbudzenie produktów.
- 3. Silna anizotropia rozkładu kątowego
- 4. Transfer momentu pędu z ruchu względnego do wewnętrznych stopni swobody fragmentów.



J. Wilczynski, Phys. Let. B47,487 (1973)

Wprowadzenie sił niezachowawczych (tarcia).- W reakcjach jądrowych niskich energii (zakaz Pauliego) brak zderzeń nukleon- nukleon – wprowadzono pojęcie dyssypacji jednociałowej. EPJ Web of Conferences 66, 03037 (2014) DOI: 10.1051/epiconf/20146603037 D.J. Hinde et al.



Układy bardzo ciężkie A1+A2> 230 (niestabilność jądrowa tworzonego jądra złożonego) dominacja procesów binarnych – DIC lub <u>szybkiego rozszczepienia</u> (fast fission, quasi- fission) reakcje <u>wielonukleonowego transferu</u>.

MAD – mass-angle directions

Miminal mass-angle correlation

Strong mass-angle correlation

D.J. Hinde et al EPJ Web of Conferences 66, 03037 (2014) DOI: 10.1051/epjconf/20146603037 © Owned by the authors, published by EDP Sciences, 2014

Mass-angle distributions – MAD



Mass-angle distributions – MAD




Zależność mechanizmu reakcji od asymetrii pocisku i tarczy



EPJ Web of Conferences

Figure 3. Measured mass-angle distributions for reactions forming isotopes of Curium at energies E above the respective capture barriers V_B . The x factor multiplies the maximum counts in the logarithmic colour scale. For ²³⁴Cm formed by projectiles from ³²S to ⁶⁴Ni, with entrance channel mass-ratio (EC M_R) varying from 0.14 to 0.27, the MAD and thus the mean reaction timescale changes significantly.

Konkurencja fast-fission i fusion-fission w funkcji asymetrii kanału wejściowego i energii pocisku





Reakcje szybkiego rozszczepienia

- Reakcje <u>binarne</u> o masach fragmentów różniących się znacząco od mas oddziaływujących jąder (transfer wielu nukleonów). Im mniejszy parametr zderzenia tym większy transfer masy.
- 2. Reakcje zachodzą w krótszej skali czasowej niż reakcje ff (fusion-fission).
- 3. Bardzo silna zależność przekroju czynnego od asymetrii masowej pocisku tarczy.
- **4**. Dla energii podbarierowych σ(fast-fission)/σ(fusion-fission) rośnie gdy energia maleje.

Najlepsze warunki eksperymentalne na proces fuzja-wyparowanie

- 1. Energia kanału wejściowego w pobliżu średniej bariery.
- 2. Niezbyt wysoka energia wzbudzenia.
- Odpowiedni dobór układu w kanale wejściowym jak największa asymetria masowa pocisk-tarcza

Klasyfikacja reakcji według parametru zderzenia i energii w <u>opisie klasycznym</u>



Reakcje prowadzące do utworzenia jąder superciężkich



$$\sigma_{fus}(E) = \pi \,\lambda^2 \sum_{\ell}^{\infty} (2\ell+1) T_{\ell}(E) P_{CN}(E,\ell) = \pi \,\lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) P_{CN}(E,\ell)$$

$$\sigma_{ER}(E) = \pi \,\lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) P_{CN}(E,\ell) P_{SUR}(E,\ell)$$

Jądra superciężkie





Eksperyment M. Itkis et al. Fusion Dynamics at Extremes Dubna, 2000 T. Materna, PHD 2003 Strasbourg

Obliczenia modelowe V. Zagrebaev

V. Zagrebaev and W. Greiner J. Physics G34, 1 (2007)

239

130

21

11

MeV

Adiabatyczna powierzchnia energetyczna liczona "two center shell model".





Reakcje fuzji dla układów o różnych wartościach Z₁Z₂



5



 $\Delta = (R_1 - R_2)/(R_1 + R_2)$ - parametr asymetrii



W(x,t) - prawdopodobieństwo znalezienia układu w czasie t w pozycji x



X

Dokładne rozwiązanie dla potencjału V(x) = $-bx^2/2$ (odwrócona parabola) to rozkład Gaussa, który rozszerza się w czasie, zsuwając się w dół.

 $P_{CN}(fusion) - część rozkładu, która po czasie$ $t <math>\rightarrow \infty$ przeniknęła poza barierę.

$$P_{CN}(fusion) = \frac{1}{2} \left(1 - erf_{\sqrt{\frac{H(\ell)}{T}}} \right) \quad H = \frac{bx_0^2}{2}$$

 $x_0 \ge 0$ (punkt wstrzyknięcia)

W.J. Świątecki, K. Siwek-Wilczyńska, J. Wilczyński Acta Phys. Pol. B34 (2003)2049, IJMP E13 (2004) 261, Phys.Rev.C71 (2005) 014602 Dla układów, w których $P_{CN} < 1$

$$\sigma_{fus}(E) = \pi \lambda^2 \sum_{\ell}^{\infty} (2\ell+1) T_{\ell}(E) P_{CN}(E,\ell) = \pi \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) P_{CN}(E,\ell)$$

$$\begin{cases} \sigma_{cap}(E) = \pi \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) = \pi \lambda^2 (\ell_{max}+1)^2 \\ \sigma_{cap}(E) = \pi R_{\sigma}^2 \left[X \sqrt{\pi} (1 + erf X) + exp(-X^2) \right] \frac{W}{E \sqrt{2\pi}} \qquad X = \frac{E - B_0}{W \sqrt{2}},$$

Z systematyki wyznaczamy R_{σ} , $B_0 i w \rightarrow \sigma_{cap} \rightarrow l_{max}$

$$\begin{array}{ll} \text{cold fusion} & \sigma_n^{ER}(E,\ell) = \sigma_{fus}(E,\ell) \frac{\Gamma_n(E_{CN}^*,\ell)}{\Gamma_{tot}(E_{CN}^*,\ell)} P_n(E_Y^*,\ell) \\ \text{reakcja 1n} & \sigma_{xn}^{ER}(E,\ell) = \sigma_{fus}(E,\ell) \prod_{i=1}^{x} \frac{\Gamma_{in}(E_{iY}^*,\ell)}{\Gamma_{itot}(E_{iY}^*,\ell)} P_{in}(E_{iY}^*,\ell) \end{array}$$

 $P_n(E_Y^*,l)$ – prawdopodobieństwo, że energia wzbudzenia jadra końcowego jest za mała aby po emisji neutronu mógł nastąpić kolejny rozpad.

 Γ_{tot} – całkowita szerokość stanu o określonej energii i spinie



Punkty – wyznaczone z danych z danych eksperymentalnych (modelowo zależne)

$$\sigma_{ER}(E) = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) P_{CN}(E,\ell) P_{SUR}(E,\ell)$$



FIG. 22. The lowest curve shows the logarithms of the calculated hindrance factors in cold fusion reactions designed to make elements Z = 112-118. (See Fig. 2.) The excitation energies are typically 13–14 MeV. The upper curves show the hindrance factors when the same elements are made in hot fusion reactions at excitation energies of 25, 35, and 45 MeV. The hindrances are now less by 4 to 5 orders of magnitude.

$$\sigma_{ER}(E) = \pi \, \lambda^2 \sum_{\ell=0}^{\ell_{max}} (2\ell+1) P_{CN}(E,\ell) P_{SUR}(E,\ell)$$



Metody eksperymentalne wytwarzania i identyfikacji jąder superciężkich



²⁰⁹ Bi(⁵⁰ Ti,n) ²⁵⁸ Db ²⁰⁸ Pb(⁵¹ V,n) ²⁵⁸ Db	LBNL
Z=106 ²⁰⁸ Pb(⁵⁴ Cr,n) ²⁶¹ Sg ²⁰⁸ Pb(⁵² Cr,n) ²⁵⁹ Sg	GSI LBNL
Z=107 ²⁰⁹ Bi(⁵⁴ Cr,n) ²⁶² Bh ²⁰⁹ Bi(⁵⁴ Cr,n) ²⁶² Bh ²⁰⁹ Bi(⁵² Cr,n) ²⁶⁰ Bh ²⁰⁸ Pb(⁵⁵ Mn,n) ²⁶² Bh	<mark>GSI</mark> LBNL LBNL LBNL
Z=108 ²⁰⁸ Pb(⁵⁸ Fe,n) ²⁶⁵ Hs ²⁰⁸ Pb(⁵⁶ Fe,n) ²⁶³ Hs	GSI LBNL

Z=104 (odkryte w Dubnej)

²⁰⁸Pb(⁴⁸Ti,n)²⁵⁵Rf LBNL

²⁰⁸Pb(⁵⁰Ti,n)²⁵⁷Rf GSI

Z=105 (odkryte w Dubnej)

209D: (50T: m)258DL

²⁰⁸Pb(⁵⁰Ti,n)²⁵⁷Rf LBNL

CCT

Z=109 ²⁰⁹Bi(⁵⁸Fe,n)²⁶⁶Mt GSI ²⁰⁸Pb(⁵⁹Co,n)²⁶⁶Mt LBNL Z=110 ²⁰⁸Pb(⁶⁴Ni,n)²⁷¹Ds GSI ²⁰⁸Pb(⁶⁴Ni,n)²⁷¹Ds LBNL ²⁰⁸Pb(⁶⁴Ni,n)²⁷¹Ds RIKEN ²⁰⁷Pb(⁶⁴Ni,n)²⁷⁰Ds GSI ²⁰⁸Pb(⁶²Ni,n)²⁶⁹Ds GSI ²⁰⁸Pb(⁶⁴Ni,n)²⁷¹Ds Lanzhou Z=111 ²⁰⁹Bi(⁶⁴Ni,n)²⁷²Rg GSI ²⁰⁹Bi(⁶⁴Ni,n)²⁷²Rg RIKEN ²⁰⁸Pb(⁶⁵Cu,n)²⁷²Rg LBNL Z=112 ²⁰⁸Pb(⁷⁰Zn,n)²⁷⁷Cn GSI ²⁰⁸Pb(⁷⁰Zn,n)²⁷⁷Cn RIKEN Z=113 ²⁰⁹Bi(⁷⁰Zn,n)²⁷⁸113 RIKEN

2



³

Z=113 $^{237}Np(^{48}Ca, 3n)^{285-3n}113$ Dubna 7=114 $^{242}Pu(^{48}Ca, xn)^{290-xn}FL x=2,3,4$ Dubna ²⁴²Pu(⁴⁸Ca,×n)^{290-×n}FL ×=3,4,5 LBNL $^{244}Pu(^{48}Ca,xn)^{292-xn}FL x=3,4,5$ Dubna $^{244}Pu(^{48}Ca.xn)^{292-xn}FL x=3.4$ GSI 7=115 $^{243}Am(^{48}Ca, xn)^{291-xn}$ 115 x=2,3,4 Dubna ²⁴³Am(⁴⁸Ca,×n)^{291-×n}115 ×=2,3,4 GSI 7=116 $^{245}Cm(^{48}Ca,xn)^{293-xn}Lv x=2,3,4$ Dubna $^{248}Cm(^{48}Ca, \times n)^{296-\times n}Lv \times = 2,3,4$ Dubna $^{248}Cm(^{48}Ca,xn)^{296-xn}Lv x=3,4$ GSI 7=117 $^{249}Bk(^{48}Ca,xn)^{297-xn}117 x=3.4$ Z=118 $^{249}Bk(^{48}Ca,xn)^{297-xn}117 x=3$ $^{251}Cf(^{48}Ca,xn)$ $^{299-xn}118$ x=3 4





Transuranium Nuclide Production Paths



22 mg of ²⁴⁹Bk, \approx 1 M\$, 1 year at HIFR ORNL High Flux Isotope Reactor



Bk(NO₃)₃Product

Produkowany z mieszaniny ²⁴⁴⁻²⁴⁸Cm. Naświetlanie neutronami. Przy całkowitym odcięciu neutronów termicznych z 1.0 g ²⁴⁸Cm w 7 cyklach reaktora (1 cykl 23 dni) można otrzymać 82.8 mg ²⁴⁹Bk





Tarcza





Tarcza i kręcąca się przesłona

Bardzo intensywna wiązka



Electrostatic separator "VASSILISSA"



Układ pomiarowy

Prąd wiązki 1pµA Częstość obrotów \approx 20 obr/s Długość (tarcza-detektor) – 11 m Czas przelotu 2µs Oczyszczenie wiązki 10-10



RIKEN GARIS(Gas-filled Recoil Ion Separator)

Separatory gazowe



K. Morita et al. J. Phys. Soc. Jpn. 73, 2573 (2004)

Przy odpowiednim dobraniu natężenia pola magnetycznego i ciśnienia gazu uzyskujemy efekt ogniskowania EVR.

Dubna Gas filled Recoil Separator

Transmisja: EVR - 35% - 40%Target-like $10^{-4} - 10^{-7}$ Projectile-like $10^{-15} - 10^{-17}$





Układ detekcyjny

Wydajność rejestracji Cząstki α - 87% Fragmenty rozszczepienia jeden fragment - 100% 2 fragmenty \approx 40%

pomiar: start – jądro CR trafia w detektor, pozycja i energia

czas, pozycja i energia kolejnych rozpadów. Możliwość rozróżnienia cząstki α i fragmentu rozszczepienia



Identyfikacja:

Separator + TOF – przybliżona masa ER

- krzywa wzbudzenia teoretyczna (domyślne)
- znany jakikolwiek nuklid w łańcuchu rozpadu









													120												
/	1																								
	2014																						118 294 0.9 ms		
													117										117 293 14 ms	117 294 78 ms	
													116								116 290 7.1 ms	116 291 18 ms	116 292 18 ms	116 293 61 ms	
													115						115 287 32 ms	115 288 87 ms	115 289 0.22 s	115 290 16 ms			
																		114 285 0.18 s	114 286 0.13 s	114 287 0.48 s	114 288 0.80 s	114 289 2.6 s			
												113 278 0.24 ms				113 282 73 ms	113 283 0,10 s	113 284 0.48 s	113 285 5.5 s	113 286 20 s					
112								Cn				Cn 277 0.7 ms				Cn 281 0.14 s	Cn 282 0,82 ms	Cn 283 3.8 s	Cn 284 97 ms	Cn 285 29 s					
					111	Rg		Rg 272 1.6 ms		Rg 274 6.4 ms				Rg 278 4.2 ms	Rg 279 0.17 s	Rg 280 3.6 s	Rg 281 26 s	Rg 282 0.5 s							
	110	Ds		Ds 267 3.1 µs ?		Ds 269 170 µs	Ds 270 100 6,0 µs ms	Ds 271 1.1 56 ms ms		Ds 273 0.17 ms				Ds 277 8.2 ms		Ds 279 0.20 s		Ds 281 11.1 s							
	109	Mt		Mt 266 1.7 ms		Mt 268 42 ms		Mt 270 5.0 ms				Mt 274 0.44 s	Mt 275 9.7 ms	Mt 276 0.72 s		Mt 278 7.7 s									
8	Hs	Hs 263 0.74 ms	Hs 264 0.26 ms	Hs 265 0.8 1.7 ms ms	Hs 266 2.3 ms	Hs 267 59 ms	Hs 268 0.38 s	Hs 269 9.7 s	Hs 270 ≈20 s	Hs 271 4 s		Hs 273 0.35 s		Hs 275 0.19 s		Hs 277 3 ms									
260 ms	Bh 26 11.8 m	Bh 262 102 8 ms ms		Bh 264 1.0 s	Bh 265 0.94 s	Bh 266 1.7 s	Bh 267 17 s			Bh 270 61 s	Bh 271	Bh 272 9.8 s		Bh 274 53 s											
259 18 s	Sg 26 3.6 m	5 Sg 261 0.23 s	Sg 262 15 ms	Sg 263 0.3 0.9 s s	Sg 264 37 ms	Sg 265 7.9 s	Sg 266 ≈0.44 s	Sg 267 80 s		Sg 269 185 s		Sg 271 1.9 m	/												
258 4 s	Db 25 0.5 s	Db 260	Db 261 1.8 s	Db 262 34 s	Db 263 27 s			Db 266 22 m	Db 267 1.2 h	Db 268 29 h		Db 270 23 h				/									
257 7 s	Rf 250 13 ms	8 Rf 259 3.1 s	Rf 260 20 ms	Rf 261 78 4.2 s s	Rf 262 47 2.1 ms s	Rf 263 15 m		Rf 265 152 s	Rf 266	Rf 267 1.3 h	Rf 268				/										
256 .9 s	Lr 252 0.65 s	Lr 258 3.9 s	Lr 259 6.3 s	Lr 260 3 m	Lr 261 39 m	Lr 262 3.6 h																			
.9 s	0.65	3.9 s	6.3 s	3 m	39 m	3.6 h																			

Określenie średniego czasu życia - τ

Prawdopodobieństwo, że w czasie t od momentu t = 0 nie nastąpi rozpad $P_o(t) = exp(-\lambda t)$

Prawdopodobieństwo pojawienia się jednego zdarzenia w czasie dt $dP_1(dt) = \lambda dt$

Prawdopodobieństwo, że długość przedziału, w którym nastąpi rozpad leży między t i t+dt

N (arbitrary units)

 $dP=P_0 dP_1(dt) = \lambda exp(-\lambda t)dt$

Rozkład czasów rozpadu dN/dt = N $\lambda exp(-\lambda t)$

Po podstawieniu $ln(t) = \omega$

$$\frac{dN}{d\omega} = N\lambda e^{\omega} e^{-\lambda\omega}$$

Maksimum funkcji dla t = $ln(\tau)$




Synthesis of Isotope²⁷¹**Ds**





Perspektywy dalszych badań



Zderzenie jądro-jądro, które może doprowadzić do syntezy jąder super-ciężkich



$\sigma(\text{synthesis}) = \pi \lambda^2 \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) T_l P_l(\text{fusion}) P_{\text{xn}}^l(\text{survive})$

W. J. Świątecki, K. Siwek-Wilczyńska, and J. Wilczyński, Acta Phys. Pol. 34, 2049 (2003).
W. J. Świątecki, K. Siwek-Wilczyńska, and J. Wilczyński, Phys. Rev. C 71, 014602 (2005).
T. Cap, K. Siwek-Wilczyńska, J. Wilczyński, Phys. Rev. C83, 054602 (2011)
K. Siwek-Wilczyńska, T.Cap, et al., Phys. Rev. C86 014611 (2012)

$$\sigma(\text{synthesis}) = \pi \lambda^2 \sum_{l=0}^{lmax} (2l+1) P_l(\text{fusion}) P_l(\text{survive})$$

$$I_{\text{max}} - \text{obliczone z wartości przekroju czynnego na wychwyt (capture).}$$

$$\sigma_{cap}(E) = \pi \lambda^2 \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) T_l \approx \pi \lambda^2 (l_{\text{max}} + 1)^2$$
pół-empiryczna formula
$$\sigma_{cap}(E) = \pi R_{\sigma}^2 \Big[X \sqrt{\pi} (1 + erf X) + \exp(-X^2) \Big] \frac{w}{E \sqrt{2\pi}}$$

$$gdzie: \quad X = \frac{E - B_0}{\sqrt{2w}}, \quad erf X - \text{Gaussowska funkcja błędu}$$
Równanie dyfuzji Smoluchowskiego dla potencjału parabolitycznego
$$P_l (\text{fusion}) = \frac{1}{2} (1 - erf \sqrt{H_l} / T)$$

$$H - \text{bariera dla fuzji}$$

$$T - \text{temperatura układu}$$

Dla reakcji xn

$$P_{I}(\text{survive}) = \prod_{i=1}^{x} \left[\frac{\Gamma_{in}}{\Gamma_{in} + \Gamma_{if}} \times P_{i} \right]$$

Prawdopodobienstwo, że po emisji i neutronu energia wzbudzenia będzie mniejsza niż próg na emisję kolejnego neutronu lub rozszczepienie 3

Parcjalna szerokość na emisję lekkich cząstek – formuła Weisskopf'a

$$\Gamma_{i} = \frac{m_{i}}{\pi^{2}\hbar^{2}} (2s_{i} + 1) \int_{0}^{E_{i}^{\max}} \varepsilon_{i} \sigma_{i} \frac{\rho_{i} \left(E_{i}^{\max} - \varepsilon_{i} \right)}{\rho(E^{*})} d\varepsilon_{i}$$

gdzie: $E_i^{\text{max}} = E^* - E_{rot}^i - B_i - V_i^C - P$

Maksymalna termiczna energia wzbudzenia jądra końcowego (po emisji cząstki i)

 σ_i – przekrój czynny na produkcję jadra złożonego w procesie odwrotnym

 m_i, S_i, E_i – masa, spin i energia kinetyczna emitowanej cząstki

 ρ , ρ_i - gęstość poziomów jąder początkowego i końcowego

Szerokość na rozszczepienie (metoda stanów przejściowych),

$$\Gamma_{fiss} = \frac{1}{2\pi} \int_0^{E_f^{\max}} \frac{\rho_{fiss} \left(E_f^{\max} - K \right)}{\rho(E^*)} dK$$

 $E_f^{\max} = E^*(saddle) - E_{rot}(saddle) - P$

Maksymalna termiczna energia wzbudzenia w siodle

Gęstość poziomów jądrowych liczona formułą dla gazu Fermiego

$$ho(E) \propto \exp\left(2\sqrt{aE}\right)$$

uwzględnienie efektów powłokowych $a = a_{macro} \left[1 + \frac{\delta_{shell}}{U} \left(1 - e^{-U/E_d} \right) \right]$ 4 Do obliczenia <mark>prawdopodobieństwa przetrwania P_/(survive)</mark> musimy znać (dla wszystkich jąder w kaskadzie deekscytacji):

- masy w stanie podstawowym,
- bariery na rozszczepienie,
- poprawki powłokowe oraz deformacje jąder (w stanie podstawowym i siodle).

W naszych obliczeniach wykorzystywaliśmy dane wyznaczone z użyciem warszawskiego modelu mikro-makro z uwzględniem kształtów nieosiowych.



Systematyka parametru s_{inj} uzyskana z dopasowania do maksymalnych wartości eksperymentalnie wyznaczonych przekrojów czynnych dla reakcji "cold fusion" (wszystkie istniejące dane doświadczalne – 27 reakcji cold fusion)







Dobre odtworzenie wartości przekrojów czynnych w dużym zakresie – 7 rzędów

Odtworzenie zależności przekrojów czynnych od własności strukturalnych pocisku i tarczy



Systematyka parametru s_{inj} uzyskana z dopasowania do maksymalnych eksperymentalnych wartości przekrojów czynnych dla kanałów 2n, 3n, 4n i 5n w reakcjach ⁴⁸Ca + X (wszystkie istniejące dane eksperymentalne)



K. Siwek-Wilczyńska et al. Phys. Rev. C86 (2012) 014611



- experiment Dubna
- O experiment GSI

11



Jak produkować jądra o Z > 118 ? Podstawowe problemy eksperymentalne :

Wiązka ⁴⁸ Ca	wymaga tar	czy o Z > 98.		
możliwości:	Z=99 252	Es, ²⁵⁴ Es T ₁	_{/2} = 472 d, 2	275.7 d
	Z=100 ²⁵⁷	Fm T ₁	/ ₂ = 100.5 c	l
<u>Alternatywa:</u>	wiązka o Z	$Z>20 \rightarrow znact$	znie mniejs	zy przekrój
·	czynny			
Eksperymenty	2007/2008	⁶⁴ Ni+ ²³⁸ U GSI -	³⁰² 120*	⁵⁸ Fe+ ²⁴⁴ Pu - Dubna
Przekrój czynn	Y	< 0.1 pb		< 0.4 pb
Eksperymenty	2010/2014			•
	⁵⁰ Ti	+ $^{249}\text{Bk} \rightarrow ^{29}$	⁹⁹ 119*	
	⁵⁰ Ti	+ $^{249}Cf \rightarrow ^{29}$	⁹⁹ 120*	
	⁵⁴ Cr	+ $^{248}Cm \rightarrow ^{29}$	⁹⁹ 120*	

- Reakcje wielonukleonowego transferu?
- Wielokrotne wychwyty neutronów i rozpdady β^- ?





5n 215 220 225 230 235 240 245 250 E_{c.m.} (MeV) Największy przekrój czynny na

syntezę pierwiastka o Z=120 dla reakcji ⁵⁰Ti +²⁴⁹Cf. Maksimum rzędu kilku fb, poniżej obecnych możliwości

Eksperyment z silnie radioaktywną tarczą zawierającą 4 izotopy californium - synteza nowych izotopów pierwiastka 118 i 116

	f_i isotopic content	T _{1/2}
24905		251.1
	42.31 %	35T Y
²⁵⁰ Cf	21.76 %	13.08 y
²⁵¹ Cf	35.64 %	898 y
²⁵² Cf	0.29 %	2.64 y

*Yuri Oganessian, private communication





T.Cap, K. Siwek-Wilczyńska, M. Kowal, J. Wilczyński Phys. Rev. C88, 037603 (2013)

18

							لكنا		у. Ил												
							121														
							120														
	t	·					119														
							118									•••	118 294 0.9 ms				
	oton						117										117 293 14 ms	117 294 78 ms			
	pro						Lv								116 290 7.1 ms	116 291 18 ms	116 292 18 ms	116 293 61 ms			
							115						115 287 32 ms	115 288 87 ms	115 289 0.22 s	115 290 16 ms					
		FI										114,285 0.18 s	114 286 0.13 s	114 287 0.48 s	114 288 0.80 s	114 289 2.6 s					
		113				113 278 0.24 ms				113 282 73 ms	113 293 0.10 s	113 284 0.48 s	113 285 5.5 s	113 286 20 s							
	112	Cn				Cn 277 0.7 ms				Cn 281 0.14 s	Cn 282 0.82 ms	Cn 283 3,2 s	Cn 284 97 ms	Cn 285 29 s							
]		Rg 272 1.6 ms		Rg 274 6.4 ms				Rg 278 4.2 ms	Rg 279 0.17 s	Rg 280 3.6 s	Rg 281 26 s	Rg 282 0.5 s									
9	Ds 270 100 6,0 µs ms	Ds 271 1.1 56 ms ms		Ds 273 0,17 ms				Ds 277 8.2 ms		Ds 279 0.20 s		Ds 281 11.1 s									
8		Mt 270 5.0 ms				Mt 274 0.44 s	Mt 275 9.7 ms	Mt 276 0.72 s	At 277	Mt 278 7.7 s											
7 5	Hs 268 0.38 s	Hs 269 9.7 s	Hs 270 ≈20 s	Hs 271 4 s	-	Hs 273 0_5 s		Hs 275 0.19 s		Hs 277 3 ms	•										
6	Bh 267 17 s			Bh 270 61 s	Bh 271	Bh 272 9.8 s	•	Bh 274 53 s						neu	tror	-					
5	Sg 266 ≈0.44 s	Sg 267 80 s		Sg 269 185 s		Sg 271 1.9 m			168		170		172		174		176		178	180	



U400M-U400R Accelerator Complex

FLNR (JINR) 2016

Beam parameters	HI-Physics U-400R	SHE-Factory DC-280							
Projectiles	Stable and RIB $(T_{1/2} > 0.1s)$	Stable only							
Projectile masses	4He – 238U	40Ar – 86Kr							
Energy range	0.5 – 27.0 MeV/n	5 – 8 MeV/n							
Energy resolution	0.5%	1.5%							
Beam intensity (for 48Ca)	2.5 рµА	10-20 рµА							
SHE-research program	≤30%	~100%							
Registered decay chains of SHN (per year)	120 (now <mark>30</mark>)	3000 - 5000							
State of readiness	75%	In course of design							