Nuklearne reakcije ¹⁰B +¹²C i građa lakih atomskih jezgara

Deni Nurkić, F4142

(Datum: 20.1.2017.)

Sažetak

U ovom se radu proučava nuklearna reakcija $^{10}\mathrm{B} + ^{12}\mathrm{C}$ s ciljem istraživanja građe lakih atomskih jezgara oko nukleonskog broja A=10. Za jezgre iz tog masenog područja, poznate su mnoge energije pobuđenja koje se moraju opisivati različitim modelima, od običnih ljuskastih do egzotičnih modela nuklearnih molekula i Bose-Einsteinovih kondenzata. S ciljem pronalaženja novih takvih stanja, izabrana je jezgra $^{10}\mathrm{B}$ kao projektil, s obzirom da su već njena niskoležeća stanja kombinacija ljuskastih i klasterskih konfiguracija¹, a spin je osnovnog stanja iznimno visok J^π = 3⁺.

Mjerenja su provedena na dvije energije snopa ¹⁰B, 50 i 72.2 Mev-a, dok su produkti reakcije bilježeni sustavom od 4 silicijska $\triangle E$ -E detektora velikog prostornog kuta, koji omogućava mjerenja jednostrukih događaja, ali i dvo- i tročestičnih koincidencija.

U sklopu ovog rada, razmatraju se prvenstveno jednostruki događaji uz pojedine dvočestične koincidencije te se diskutira selektivnost pobuđivanja pojedinih stanja i struktura samih jezgara na koju oni ukazuju.

1 Uvod

Cilj je ovog rada proučavanje nuklearne reakcije ${}^{10}B + {}^{12}C$. Većina produkata te reakcije, kao i sami reaktanti, pripadaju masenom području oko nukleonskog broja A=10. Navedeno je područje zanimljivo zbog izrazito različitih struktura jezgara, koje se manifestiraju na bliskim energijama pobuđenja. Dakle, jako je teško većinu tih jezgara opisati unutar jednog modela. Zbog toga je prvi dio slijedećeg poglavlja posvećen kratkom opisu nekoliko mogućih modela, od standardnog modela ljusaka koji pretpostavlja neovisno gibanje nukleona, do raznih klasterskih modela koji pretpostavljaju grupiranje nukleona i veliku deformaciju jezgre. Preostali dio 2. poglavlja sadrži teorijska razmatranja potrebna za prepoznavanje detektiranih čestica i izračun odgovarajućih energetskih spektara.

U 3. se poglavlju opisuje eksperimentalni postav, što uključuje opis akceleratorskog sustava i korištenih energija te opis detektorskog sustava i elektroničkog lanca potrebnog za prikupljanje podataka. Nakon toga slijedi poglavlje sa rezultatima mjerenja i njihovom diskusijom, dok se u Zaključku ukratko ponavlja metodologija i rezultati seminara.

¹oblika ⁶Li + α

2 Teorijska razmatranja

U potpoglavlju 2.1., razmatraju se razni nuklearni modeli počevši sa standardnim modelom ljusaka nakon čega slijedi nekoliko klasterskih modela s posebnim naglaskom na strukturu nuklearnih molekula i strukturu Bose-Einsteinovog kondenzata.

U potpoglavlju 2.2., razmatra se kinematika nuklearnih reakcija potrebna za određivanje energetskih spektara, dok se u 2.3 prikazuje Bethe-Blochova formula koja služi za prepoznavanje detektiranih čestica.

2.1 Nuklearni modeli

U ovom se potpoglavlju razmatraju nuklearni modeli relevantni za ovaj seminar. Unutar njih se obično pretpostavljaju efektivne nuklearne sile, ograničene baze stanja ili unaprijed zadane strukture da bi se zaobišao višečestični račun s realističnim nuklearnim interakcijama. Potrebno je napomenuti da su u zadnjih petnaestak godina realistični Ab initio izračuni postali mogući napretkom računala i zasad su napravljeni za jezgre $A \le 15$. Takvi se izračuni neće razmatrati u okviru ovog seminara, ali je bitno spomenuti da se u njima klasterske strukture prirodno pojavljuju iz razmatranja same interakcije među nukleonima.

2.1.1 Model ljusaka

Osnovna je pretpostavka ovog modela neovisno gibanje nukleona u srednjem nuklearnom potencijalu koji dolazi od NN² interakcije među svim parovima nukleona. Potporu ovoj pretpostavci daje kratkodosežna odbojna interakcija među nukleonima, kao i Paulijev princip isključenja, zbog kojih neće doći do interakcije nukleona ako ne postoji jako blisko nepopunjeno energetsko stanje. Dakle, jezgre u kojima nukleoni popunjavaju stanja do određene razine nakon koje slijedi procjep, odnosno popunjavaju određenu ljusku, morale bi biti dobro opisane ovim modelom.

Eksperimentalno je takvo ponašanje uočeno kod jezgara koje sadrže "magični" broj protona i neutrona, odnosno 2,8,20,28,50,82,126 nukleona obe vrste. Takve se jezgre nazivaju dvostruko magičnima. Naime, njihove energije pobuđenja i energije potrebne za separaciju nukleona značajno su više nego kod susjednih jezgara, dok je oblik jezgre potpuno sferičan na što ukazuje iščezavanje kvadupolnih momenata.

Navedeni magični brojevi, odnosno ljuske, uspješno se modeliraju korištenjem raznih efektivnih jednočestičnih potencijala. Najčešće se koristi sfernosimetrični Woods-Saxonov potencijal uz dodatak spin-orbit člana $\vec{l} \cdot \vec{s}$, tj. interakcije spina čestice s i angularnog momenta gibanja l

$$V(r) = -V_0 \left[1 + \exp(\frac{r-R}{a}) \right]^{-1} + f_{ls}(r)(\vec{l} \cdot \vec{s})$$
(1)

gdje je $V_0 \approx 50 \,\text{MeV}$ dubina potencijalne jame, dok su vrijednosti parametara približno $a = 0.5 \,\text{fm}$ i $R = 1.25 \cdot A^{1/3}$.

Do istog se rezultata dolazi i upotrebom potencijala izotropnog 3D harmoničkog oscilatora s nezanemarivim centrifugalnim članom $\vec{l} \cdot \vec{l}$ i dodatkom

 $^{^2}$ nukleon-nukleon

spin orbit člana $\vec{l} \cdot \vec{s}$

$$V(r) = \frac{m\omega^2 r^2}{2} + f_{ll}(r)(\vec{l} \cdot \vec{l}) + f_{ls}(r)(\vec{l} \cdot \vec{s})$$
⁽²⁾

gdje je m
 masa nukleona, a ω kružna frekvencija. Potonji je potencijal pogodniji za kvalitativna razmatranja s obzirom da je analitički rješiv i omogućava ilustrativno razmatranje energetskih nivo
a. Potrebno je samo, na dobro poznate svojstvene energije harmoničkog oscilatora s glavnim kvantnim brojemN

$$\varepsilon = \hbar\omega(N + \frac{3}{2}), N = 0, 1, 2, ..., l = N, N - 2, ...1 \text{ ili } 0$$
 (3)

dodati centrifugalni dio l(l+1) i spin-orbit popravku

$$\begin{cases} \frac{1}{2}l, & j = l + \frac{1}{2} \\ \frac{1}{2}(l+1), & j = l - \frac{1}{2} \end{cases}$$
(4)

koja proizlazi iz jednakosti $\vec{l} \cdot \vec{s} = \frac{1}{2}(j^2 - l^2 - s^2)$, gdje je $\vec{j} = \vec{l} + \vec{s}$ ukupni spin nukleona. Konačna stanja imaju 2j+1 degeneraciju zbog mogućih pojekcija ukupnog spina. Navedeni su koraci prikazani na slici 1. Precizan konačni rezultat, naravno, ovisi o odabiru radijalne ovisnosti koeficijenata $f_{ll}(r)$ i $f_{ls}(r)$, koje je potrebno integrirati s radijalnim dijelom valne funkcije.



Slika 1: prikaz jednočestičnih stanja nukleona u sferičnom modelu ljusaka. U drugom se stupcu stanja razdvajaju po vrijednosti l zbog centrifugalnog člana, uz standardne oznake razina po l-u³. Daljnje razdvajanje u trećem stupcu,

 $^{{}^3\}mathrm{s,p,d,f,g,\dots}$ razine odgovaraju $l=0,1,2,3,4,\dots$ respektivno

posljedica je spin-orbit interakcije. Indeksi označavaju vrijednost ukupnog spina *j*. Preuzeto iz [1].

Osim za jezgre s dvostruko magičnim brojem nukleona, prethodno sfernosimetrično razmatranje opravdano je i za one koji od tog broja odstupaju za nekoliko nukleona. Njihov je oblik i dalje blizak sfernome te ih se može razmatrati kao inertne sredice okružene s nekoliko valentnih nukleona ili šupljina koji popunjavaju neka od dostupnih sfernih jednočestičnih stanja.

Međutim, oblik većine preostalih jezgara značajno odstupa od sfernosimetričnog i njihova se jednočestična stanja ne uklapaju u prethodnu sliku. Za njih se može koristiti aksijalno simetrične efektivne potencijale npr. deformirani oblik potencijala (1)

$$V(r,\theta,\phi) = -V_0 \left[1 + \exp(\frac{r - R(\theta,\phi)}{a(\theta,\phi)}) \right]^{-1} + f_{ls}(r,\theta,\phi)(\vec{l}\cdot\vec{s})$$
(5)

gdje sada parametri ovise o kutovima, ili deformirani oblik potencijala (2)

$$V(r,\theta,\phi) = \frac{m\omega^2 r^2}{2} + f_{ll}(r,\theta,\phi)(\vec{l}\cdot\vec{l}) + f_{ls}(r,\theta,\phi)(\vec{l}\cdot\vec{s}) + V_{\delta}(r,\theta,\phi)$$
(6)

gdje je V_{δ} potencijal koji uzrokuje deformaciju, a za koji se najčešće uzima kvadrupolni oblik

$$V_{\delta}(r,\theta,\phi) = -\frac{1}{3}\delta_{osc} \cdot m \cdot \omega^2 r^2 \sqrt{\frac{16\pi}{5}} Y_{20}(\theta,\phi) \tag{7}$$

gdje je δ_{osc} mjera deformacije, a $Y_{20}(\theta, \phi)$ kuglina funkcija. Model ljusaka koji koristi takav anizotropni potencijal harmoničkog oscilatora, obično se naziva Nillsonovim modelom. Njime se posebno dobro opisuju jezgre u području $150 \leq A \leq 190$ i $A \geq 230$. Na slici 2, prikazana su jednočestična stanja dobivena unutar tog modela, u ovisnosti o parametru deformacije jezgre. Značenje oznaka za pojedina stanja razlikuju se u odnosu na Sliku 1, s obzirom da nedostatak sferne simetrije mijenja skup "dobrih" kvantnih brojeva odnosno ukupni spin jviše nije konstanta gibanja. Dobri kvantni brojevi ostaju:

- ukupni broj kvanata hramoničkog oscilatora N, pod pretpostavkom da se pri konstrukciji baze prostora deformiranih stanja pomoću sferičnih stanja, ne dozvoljava miješanje sferičnih stanja različitih glavnih N ljusaka
- projekcija ukupnog spina j na os simetrije - Ω
- broj kvanata harmoničkog oscilatora u smjeru osi simetrije n_3
- projekcija oribitalnog kutnog momenta l na os simetrije λ .

Skup gornjih vrijednosti u poretku $\Omega[Nn_3\lambda]$ odgovara standardnim oznakama Nillsonovih stanja prikazanim na slici. Sferično stanje s ukupnim spinom j, cijepa se u 2j + 1 stanja dvostruko degeneriranih u projekciji na os simetrije $\pm \Omega$.



Slika 2: Nillsonova jednočestična stanja u ovisnosti o parametru deformacije. Oznake stanja nalaze se na desnom kraju. Preuzeto iz [1].

Bez obzira koji se od efektivnih jednočestičnih potencijala koristi, krajnji rezultat su jednočestična stanja pomoću kojih je moguće rješiti problem svojstvenih stanja A tijela, odnosno cijele jezgre

$$H\Psi_{\alpha}(r_1,...,r_A) = E_{\alpha}\Psi_{\alpha}(r_1,...,r_A) \tag{8}$$

gdje su E_{α} i Ψ_{α} A-ćestične svojstvene energije i stanja, a H je ukupni hamiltonijan koji se može zapisati pomoću jednočestičnog h kao

$$H = \sum_{i=1}^{A} h(r_i) + \tilde{V}$$
(9)

gdje su u \tilde{V} pospremljene sve interakcije koje nisu dio efektivnih jednočestičnih potencijala. Procedura rješavanja je slijedeća:

• konstrukcija baze A-čestičnog prostora $\{\Phi_k\}$ pomoću jednočestičnih stanja $\varphi_i(r_j)$, najčešće u formi Slaterove determinante koja osigurava odgo-

varajuću antisimetrizaciju

$$\Phi_k(r_1,...,r_A) = \frac{1}{\sqrt{A!}} det \begin{vmatrix} \varphi_1(r_1) & \cdots & \varphi_1(r_A) \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \varphi_A(r_1) & \cdots & \varphi_A(r_A) \end{vmatrix}$$
(10)

• zapis svojstvenih stanja kao linearne kombinacije vektora baze s koeficijentima C_k^α

$$\Psi_{\alpha}(r_1, ..., r_A) = \sum_k C_k^{\alpha} \Phi_k(r_1, ..., r_A)$$
(11)

• rješavanje (8) pomoću tako definiranih svojstvenih vektora, što se svodi na dijagonalizaciju matrice

$$\begin{pmatrix}
H_{11} & \cdots & H_{1D} \\
\vdots & \ddots & \vdots \\
H_{D1} & \cdots & H_{DD}
\end{pmatrix}$$
(12)

gdje su $H_{jk} = \langle \Phi_j | H | \Phi_k \rangle$ matrični elementi, a *D* dimenzija prostora.

Problem u navedenoj proceduri stvara jako velika dimenzija prostora D, što je posljedica beskonačnosti jednočestičnog spektra. Uspješnost izračuna stoga ovisi o nekoliko faktora:

- razdvajanju prostora na inertnu sredicu koja obično odgovara jezgri s magičnim brojem nukleona, i valentni prostor koji je potrebno povoljno sastaviti od određenog broja stanja neposredno iznad sredice
- prikladnom odabiru ostalih interakcija, kao što je utjecaj stanja iznad odabranog valentnog prostora, i rezidualna dvočestična interakcija valentnih nukleona za jezgre koje značajno odstupaju od magičnih brojeva
- računalnim kodovima i procesorskoj snazi samog računalnog sustava koji omogućava izračun u realnom vremenu.

U principu bi se sva stanja svih jezgara mogla izračunati povoljnim odabirom jednočestičnih potencijala i spretnim praćenjem gornje procedure uz odabir dovoljno velike dimenzije prostora. No, eksperimentalno su otkrivena mnoga stanja⁴ koja se jako teško objašnjava na navedeni način. Njih se najčešće puno jednostavnije i prirodnije opisuje klasterskim modelima. Nekolicina tih modela, diskutira se u slijedećem potpoglavlju.

2.1.2 Klasterski modeli

Nukleonske nakupine dugog vremena poluživota⁵, koje su značajno⁶ udaljene od ostalih nakupina ili pojedinačnih nukleona, nazivaju se klasterima. Pri opisu jezgre s takvim konstituentima, nužno se pretpostavlja jaka unutar-klasterska i

⁴uljezi - intruder states

 $^{^5}$ u odnosu na tipične vremenske skale gibanja nukleona u jez
gri

⁶minimalno jedan promjer nakupine

slaba među-klasterska korelacija nukleona. Korelacije vode na preklapanje nukleonskih valnih funkcija što je moguće modelirati na razne načine. Konačan model mora uključivati i unutarnja pobuđenja klastera te njihovo relativno gibanje, pri čemu treba paziti na položaj centra mase jezgre kao cjeline.

Kao polazišna točka za modeliranje prethodno navedenih svojstava klasterske strukture, danas se obično uzima jedan od tri mikroskopska modela:

- Model rezonantnih grupa (RGM⁷) predefinirani klasteri među kojima se dopušta rezonantno osciliranje nukleona. Varijacijska stanja su antisimetrizirani produkt valnih funkcija pojedinih klastera⁸ i njihovog relativnog gibanja. Rezultat je vrlo dobar opis pobuđenih klasterskih stanja, a moguće je i dobiti određena ljuskasta stanja u granici čvrstog vezanja klastera. Međutim, primjena je modela ograničena na sustave s malim brojem klastera, primarno zbog netrivijalnog postupka odvajanja unutarnjih i relativnih koordinata.
- Model uvjeta ortogonalnosti (OCM⁹) proširenje RGM modela koje razmatra utjecaj Paulijevog principa isključenja na relativno gibanje klastera. Pretpostavlja se ortogonalnost stanja relativnog gibanja na unutarnja stanja klastera zabranjena Paulijevim principom.
- Model generirajućih koordinata (GCM^{10}) fiksiranje klastera u određenim točkama prostora, razlika je u odnosu na prethodne metode. Za takav se opis najčešće koristi Bloch-Brinkova valna funkcija koja ima oblik Slaterove determinante sustava n klastera

$$\Psi(S_1, ..., S_n) = n_0 \mathcal{A} \{ \Phi(C_1, S_1), ..., \Phi(C_n, S_n) \}$$
(13)

gdje je n_0 normalizacija, \mathcal{A} antisimetrizacijski operator, a C_i označava i-ti klaster na položaju S_i .Za valne funkcije pojedinih klastera Φ najčešće se koriste funkcije harmoničkog oscilatora čiji su radijalni dijelovi prikazani na Slici 3.

$$\begin{aligned} R_{1s}(r) &= 2\left(\frac{\nu^3}{\pi}\right)^{1/4} e^{-\nu r^2/2} & R_{1p}(r) = \sqrt{\frac{2^3}{3}} \left(\frac{\nu^5}{\pi}\right)^{1/4} r e^{-\nu r^2/2} \\ R_{1d}(r) &= \sqrt{\frac{2^4}{15}} \left(\frac{\nu^7}{\pi}\right)^{1/4} r^2 e^{-\nu r^2/2} & R_{2s}(r) = \sqrt{\frac{2^3}{3}} \left(\frac{\nu^3}{\pi}\right)^{1/4} (\frac{3}{2} - \nu r^2) e^{-\nu r^2/2} \\ R_{1f}(r) &= \sqrt{\frac{2^5}{105}} \left(\frac{\nu^9}{\pi}\right)^{1/4} r^3 e^{-\nu r^2/2} & R_{2p}(r) = \sqrt{\frac{2^4}{15}} \left(\frac{\nu^5}{\pi}\right)^{1/4} (\frac{5}{2} - \nu r^2) r e^{-\nu r^2/2} \\ R_{1g}(r) &= \sqrt{\frac{2^6}{945}} \left(\frac{\nu^{11}}{\pi}\right)^{1/4} r^4 e^{-\nu r^2/2} & R_{2d}(r) = \sqrt{\frac{2^5}{105}} \left(\frac{\nu^7}{\pi}\right)^{1/4} (\frac{7}{2} - \nu r^2) r^2 e^{-\nu r^2/2} \\ R_{3s}(r) &= \sqrt{\frac{2^3}{15}} \left(\frac{\nu^3}{\pi}\right)^{1/4} (\frac{15}{4} - 5\nu r^2 + \nu^2 r^4) e^{-\nu r^2/2} \end{aligned}$$

⁷resonating group model

⁸najčešće se uzimaju valne funkcije harmoničkog oscilatora

⁹orthogonality condition model

¹⁰generator coordinate method

Slika 3: radijalni dijelovi valnih funckija harmoničkog oscilatora. $\nu = m\omega/\hbar$ parametrizira prostornu raširenost funkcije, a kao aproksimacija u nuklearnim razmatranjima često se uzima $\nu = A^{-1/3} \text{fm}^2$. Preuzeto iz [1].

Valna funkcija (13), najčešće je korištena u modelima, a njen je najjednostavniji oblik onaj koji za sve klastere pretpostavlja alfa¹¹ čestice u osnovnim 1s stanjima. Takva pojednostavljena funkcija, koristi se u Bloch-Brinkovom alfa klasterskom modelu koji jako dobro opisuje alfa-konjugirane¹² jezgre. Neke od njih su prikazane na slici 4. S obzirom da su alfa čestice najzastupljeniji, a je ujedno i prvi otkriveni klasterski oblik, navedeni model ima značajnu praktičnu, ali i povijesnu važnost¹³. Međutim, za jezgre koje nisu alfa-konjugirane, model je gotovo neupotrebljiv, primarno zbog toga što ne uključuje unutarnja pobuđenja klastera.



Slika 4: Ikedin dijagram alfa-konjugiranih jezgara. Energije pragova za raspad jezgara na pojedine klastere u MeV-ima, prikazane su pokraj struktura. Klasteri se obično formiraju jako blizu tih pragova. Preuzeto iz [2].

Kao što je već spomenuto, prethodna su tri modela uglavnom polazišna točka modeliranja raznih mogućih klasterskih struktura. Za kraj poglavlja, razmatraju se dvije takve strukture: Nuklearne molekule i Bose-Einsteinovi kondenzati. Te su strukture odabrane jer se pomoću njih pokušava objasniti veliki broj stanja jezgara oko A = 10, gdje se i nalazi većina produkata reakcije ${}^{10}B + {}^{12}C$ proučavane u ovom radu.

Nuklearne molekule Pa uzoru na moleklarnu fiziku, pretpostavlja se da klasteri preuzimaju ulogu atoma, dok preostali nukleoni prate elektronsko ponašanje popunjavajući zajednička "molekularna" stanja. Takva stanja dolaze do izražaja

 $^{^{114}\}mathrm{He}$

 $^{^{12}}$ jez
gre sastavljene od nalfa klastera, $n\in\mathbb{N}$

¹³npr. opis Hoyleovog stanja jezgre ¹²C

samo kod izrazito deformiranih jezgara, jer se inače efekti "molekularnog" vezanja ne mogu natjecati sa srednjim poljem. Najjednostavnije takve jezgre, izotopi su berilija koji se sastoje od dvije alfa čestice i jednog ili više valentnih nukleona. Njihova je struktura prikazana na Slici 5 zajedno sa raznim drugim mogućim kandidatima.

Eksperimentalno se takve strukture najčešće ispituju metodom rezonantne čestične spektroskopije¹⁴, odnosno stvaranjem željene jezgre prijenosom klastera nakon čega se mjeri njen čestični raspad. Na molekulske strukture tada upućuju:

- povečan udarni presjek za takve reakcije prijenosa klastera
- velika širina raspada emisijom klastera
- rotacijske vrpce velikog momenta inercije
- jaki gama prijelazi među članovima vrpce
- razdvajanje pariteta, ako su klasteri u jezgri asimetrični.

*C 09040 38.78	10 0101010 48.69		57.61				
%C 01010 25.87	20 00000 38.19		31Mg 01000 47.42	*Ar 00000 60.28	28.45		
"C 010-0 21.62	00000 31.58	²³ Ne 080 27.06	77Mg 010-0 01-00 38.91	*Ar 0000 50.41	PIO 080 21.60		
^{NC} 28.48 01000 12.41	¹⁴ 0 000000 26.63	²⁹ Ne Olo 21.86	32.47	Ar COLOR	70 00 17.79	×Ne 01000 39.73	³⁸ Si (100) 53.15
9C 0000 12.21	10 00-00 18.58	21Ne 0-0 11.49			10.18	²⁴ Ne 0-0-0 29.36	41.57
**C 0000 7.27	10 00000 14.44	*Ne ••••	24Mg 0000 14.05	*Ar 000 23.18	*0 • • 23	²⁷ Ne 000 15.89	³⁰ Si 32.55
	*C 05070 35.71 *C 05070 25.87 *C 05070 12.81 *C 05070 *C 05070 *C 05070 *C *C *C *C *C *C *C *C *C *C	"C "O 09000 000000 31.78 48.89 "C "O 00000 000000 25.87 31.78 "C "O 00000 00000 25.87 "O 00000 00000 21.63 "O 00000 21.63 "C "O 00000 00000 12.21 11.59 "C "O 00000 12.31 "C "O 00000 14.34 "C "O 00000 14.34	^{NC} ²⁰ 0 090040 0400000 31.78 65.69 ^{NC} ²⁰ 0 01000 000000 25.87 38.19 ^{NC} 00000 25.87 38.19 ^{NC} 00000 21.60 00000 21.61 100 00000 221.85 ^{NC} 100 12.21 18.59 ^{NC} 00000 12.21 14.59 ^{NC} 00000 12.21 14.59 ^{NC} 00000 12.21 14.59 ^{NC} 00000 12.21 14.59	"C "DO "Mg 000000 0000000 57.81 "C 30.78 44.89 "C 30.00 000000 25.87 32.19 47.42 "C "OO 00000 25.87 32.19 "Mg 00000 000000 32.19 "C "OO 00000 21.62 "OO 31.58 "C "OO 32.58 "C "OO 32.58 "CO 00000 21.86 00000 21.86 34.90 12.81 000000 11.48 "C 00000 14.44	MC MO MB MB 010000 0100000 0100000 010000 010000 010000 31.78 48.68 010000 <td>MC MO MO<</td> <td>"C "D "Mg "Mg "Mg "D "D</td>	MC MO MO<	"C "D "Mg "Mg "Mg "D "D

Slika 5: prošireni Ikedin dijagram nuklearnih molekula sa alfa, ¹⁶O i ¹⁴C klasterima. Ispod struktura, prikazane su energije praga za raspad na konstituente. Preuzeto iz [3].

Slijede opisi dva modela koji najbolje opisuju molekulsku strukturu.

Model molekulskih orbitala - srednje polje klastera uzrokuje hibridizaciju¹⁵ njihovih jednočestičnih orbitala što omogućuje vezanje klastera, odnosno stvaranje molekulskih orbitala. Njih se može graditi linearnim kombiniranjem jednočestičnih klasterskih orbitala Φ_i

$$\Psi = \sum_{i} C_i \Phi_i \tag{14}$$

¹⁴resonant particle spectroscopy

¹⁵stvaranje usmjerene orbitale kombiniranjem dostupnih jednočestičnih

gdje su C_i koeficijenti koji određuju zastupljenost pojedinih orbitala. Ovisno o predznacima u sumi, rezultantne molekulske orbitale su vezujuće α ili razvezujuće α^* . U vezujućem slučaju boravak nukleona u molekulskim orbitalama, energetski je povoljniji od boravka u klasterskim.

Svojstva koja definiraju različite molekulske orbitale su projekcije m_l orbitalnog spina l i K ukupnog spina J na os simetrije te paritet. Parna i neparna stanja pariteta, obično se označavaju sa g i u, po njemačkim izrazima gerade i ungerade.

Kao primjer gornje diskusije, na Slici 6 su dane rezultantne molekulske orbitale u slučaju spajanju dviju čistih klasterskih *p*-orbitala. Takvo pojednostavljenje, dobar je početak razmatranja jezgara oko A = 10, s obzirom da su svi njihovi valentni nukleoni baš u području klasterskih *p*-orbitala. Rezultantne molekulske orbitale nazivaju se σ i π -orbitalama, ovisno o tome da li su klasterske orbitale usmjerene paralelno ili okomito na spojnicu klastera, respektivno. Posebno su zanimljive σ orbitale, jer je za njih energetski povoljnije kada su klasteri udaljeniji, tj. kada je jezgra više deformirana.

U dosad diskutiranom obliku, model vrijedi i za "prave" molekule sastavljene od atoma. Međutim, u nuklearnom slučaju valentne čestice nisu elektroni nego nukleoni pa je nužno antisimetrizirati dobivene molekulske orbitale. Za poboljšanje krajnjeg rezultata, moguće je još dodati i korelacije valentnih nukleona te relativno gibanje klastera.



Slika 6: U prvom su stupcu prikazane dvije *p*-orbitale, okomite (a) i paralelne (d) na spojnicu klastera. Zbroj tih orbitala daje vezujuće orbitale π_u (b) i σ_g (e), dok razlika daje razvezujuće orbitale π_g^* (c) i σ_u^* (f). Projekcije orbitalnog spina su $m_l(\pi) = 1$ i $m_l(\sigma) = 0$. Preuzeto iz [4].

Antisimetrizirana molekularna dinamika (AMD^{16}) - generalizacija RGM i GCM modela, koja ne pretpostavlja ni položaje, ni relativno gibanje pa čak ni postojanje samih klastera. Polazi se od pojedinačnih nukleonskih valnih funkcija Φ_i , čime ukupna funkcija (13) za jezgru masenog broja A postaje

$$\Psi_{AMD}(\mathbf{Z}) = \frac{1}{\sqrt{A!}} \mathcal{A}\left\{\Phi_1, ..., \Phi_A\right\}$$
(15)

¹⁶Antisymetrized molecular dynamics

gdje je \vec{Z} kompleksni skup koji uključuje spinske i prostorne varijable. Nukleonska se valna funkcija sastoji od prostornog $\varphi_{\mathbf{X}}$, spinskog χ_{ε} i izospinskog τ dijela. Prostorni se dio opisuje valnim paketima, odnosno gaussijanima odabrane širine

$$\varphi_{\mathbf{X}_{\mathbf{i}}}(\mathbf{r}_{\mathbf{j}}) \propto \exp\left[-\nu \left(\mathbf{r}_{\mathbf{j}} - \frac{\mathbf{X}_{\mathbf{i}}}{\sqrt{\nu}}\right)^{2}\right]$$
 (16)

gdje su \mathbf{X}_i centri gaussijana. Spinski se dio parametrizira sa ε_i

$$\chi_{\varepsilon_i} = \begin{pmatrix} \frac{1}{2} + \varepsilon_i \\ \frac{1}{2} - \varepsilon_i \end{pmatrix}$$
(17)

dok je izospinski jednostavno $\begin{pmatrix} 1\\ 0 \end{pmatrix}$ ili $\begin{pmatrix} 0\\ 1 \end{pmatrix}$ s obzirom da su neutron i proton dio izospinskog dubleta. Dakle, krajnje se rješenje dobiva varijacijom parametara ε_i i \mathbf{X}_i . U modernim se VAP¹⁷ računima prije varijacije projiciraju spin i paritet čime valna funkcija poprima oblik $\Psi = P_{MK}^{J\pm} \Psi_{AMD}(\mathbf{Z})$. Svaka projicirana funkcija odgovara jednoj konfiguraciji.

Prednosti AMD-a je fleksibilnost, odnosno mogućnost dobivanja i ljuskastih i klasterskih konfiguracija što uvelike ovisi o izboru NN interakcije. Osim toga, korisna je i mogućnost odvojenog dobivanja neutronskih i protonskih gustoća koje jasno pokazuju raspodjelu klastera i valentnih nukleona, ako oni postoje.

Sličan, ali još fundamentalniji račun, daje fermionska molekularna dinamika (FMD¹⁸), koja dopušta i variranje širine gaussijana ν . FMD sadrži i bazičniju NN interakciju što zajedno s dodatnim varijacijama, iznimno komplicira račun. Međutim dobivena rješenja, uglavnom se ne razlikuju značajno od AMD-ovih. Bez obzira na korištenje malog broj pretpostavki, AMD i FMD ipak ne spadaju u *Ab initio* izračune, spomenute u uvodu poglavlja. Iako polaze od NN interakcije, ona se ipak koristi za kreiranje srednjeg polja, dok se višečestična interakcija ne uračunava.

Bose-Einsteinovi kondenzati Pretpostavlja se kondenziranje nukleona u skup slabo koreliranih alfa čestica, koje se nalaze u osnovnim 1s stanjima. Za opis tih stanja se može uzeti 1s funkcija harmoničkog oscilatora kao u već diskutiranom Bloch-Brinkovom alfa klasterskom modelu. Razlika je u odnosu na taj model u zanemarivanju fermionskih stupnjeva slobode nukleona unutar klastera, što omogućuje zanemarivanje operatora antisimetrizacije tj. rezultira slobodnim bozonskim plinom alfa čestica.

Mala koncentracija čestica u jezgri, ključna je za takvu pretpostavku jer je tada preklapanje valnih funkcija alfa klastera jako malo. Najnoviji računi pokazuju da je kritična vrijednost gustoće za valjanost modela oko $\rho = 0.17/5\, fm^{-3}$. Uništenje kondenzata uzrokuje odbojni alfa-alfa dio interakcije, i promjena u unutarnjoj strukturi alfa klastera zbog djelovanja Paulijevog principa na nukleone.

Iz samog postavljanja modela, jasno je da su najbolji kandidati za takvo ponašanje već razmatrane alfa-konjugirane jezgre i to u blizini praga za raspad, kad su u stanju najveće deformacije, odnosno najmanje koncentracije. Od njih je svakako najzanimljivije poznato rezonantno Hoyleovo stanje jezgre ¹²C¹⁹,

¹⁷variation after projection

¹⁸Fermionic molecular dynamics)

¹⁹drugo pobuđeno 0⁺ stanje

koje je ključno za nukleosintezu ugljika iz helija u crvenim divovima. Međutim, pojedini rezultati AMD računa pokazuju da su neka stanja jezgara koje nisu alfa-konjugirane, jako slična Hoyleovom stanju, odnosno da bi se formalizam alfa kondenzata mogao primjenjivati i na takve jezgre. To su primarno jezgre sa jednim nukleonom više ili manje od alfa-konjugiranih, primjerice $^{13}\mathrm{C}$ i $^{11}\mathrm{B}$, koje bi imale mješavinu razrijeđenih i molekulskih stanja.

2.1.3 Primjer: jezgra ¹⁰B

Jezgra ¹⁰B je stabilna laka jezgra sa spinom osnovnog stanja $J^{\pi} = 3^+$. Ono se lako objašnjava u okviru modela ljusaka kao uparivanje valentnog neutrona i protona u ljuskama $p_{3/2}$ u maksimalni mogući spin. Preostala niskoležeća stanja pozitivnog pariteta, također su dobro opisana tim modelom. Međutim,na višim energijama, počevši od stanja 0⁺ na 7.56 Mev-a s izospinom T = 1, na stanjima se javljaju rotacijske vrpce velikog momenta inercije. Ta činjenica, uz nemogućnost resproduciranja $\rm EM^{20}$ prijelaza među stanjima, zahtjeva upotrebu klasterskih modela.

Prvi su klasterski računi napraljeni u okviru OCM modela s tri centra i ukazali su $2\alpha + d$ i ${}^{6}Li + \alpha$ strukture jezgre u ovisnosti o energiji stanja. Mana modela leži u korištenju valnih funkcija slobodnih čestica za alfa čestice i deuterone, a iz $\alpha + d$ raspršenja je pokazano da se polumjer deturona značajno smanjuje u blizini alfa čestice, što je čest slučaj u ovoj jezgri.

Najnoviji izračuni koriste već diskutirani AMD+VAP model, uz efektivnu NN interakciju prilagođenu na reproduciranje $\alpha - \alpha$ raspršenja i spin orbit interakcije u jezgri ⁹Be. Prikaz dva takva izračuna s interakcijama B i B['], dan je Slici 7. Razlika dviju interakcija, nalazi se u spin orbit članu, koji je u slučaju B veći za 300 Mev-a, odnosno točno odgovara onoj iz ⁹Be. Sa slike je jasno vidljivo da je baš taj član odgovoran za "inverziju" prva dva stanja, odnosno činjenicu da je stanje s većim orbitalnim momentom energetski povoljnije. Također se uočava međuigra spin-orbit interakcija više snižava energije T=0 nego T=1 stanja. Međutim, za razliku od slobodnih deuterona gdje je T=0 vezanje iznimno favorizirano, u jezgri je populacija T=1 stanja donekle usporediva.



²⁰elektromagnetski

 ${}^{10}\text{B} + {}^{12}\text{C}$

Slika 7: spektar energija pobuđenja jezgre ¹⁰B. Prvi stupac prikazuje eksperimentalne vrijednosti, dok su druga dva dobivena AMD+VAP računom uz korištenje interakcija B i B[']. Preuzeto iz [5].

Na Slici 8, prikazane su raspodjele gustoća za tri najniža stanja dobivena također AMD+VAP metodom. Sva imaju više ili manje izraženu klastersku strukturu, s time da spin-orbit interakcija značajno utječe na prostornu raširenost, odnosno razdvajanje pn para od klastera. Iz toga se vidi da je proučavanje d klastera, odnsno pn parova, iznimno bitno za pravilan opis klasterskih stanja.



Slika 8: raspodjela gustoće dobivena AMD+VAP modelom za prva tri stanja jezgre ¹⁰B. Redom stanja $(J = 3^+, T = 0), (1^+, 0)$ i $(0^+, 1)$. Preuzeto iz [5].

2.2 Kinematika nuklearnih reakcija

U ovom se potpoglavlju razmatra izračun energije pobuđenja unutar dvočestičnih reakcija i relativna energija dviju čestica unutar tročestičnih reakcija. Zbog relativno malih energija korištenih u nuklearnim eksperimentima, koriste se nerelativističke relacije, a Q vrijednost reakcije je standarno definirana kao

$$Q = (m_{aA} - m_{bB}) \cdot c^2 \tag{18}$$

gdje je c brzina svjetlosti, a m_{aA} i m_{bB} su zbroj masa čestica prije i poslije reakcije, respektivno.

2.2.1 Energija pobuđenja u dvočestičnim reakcijama

Na slici 9, prikazana je shema dvočestične reakcije $A(a, b)B^{21}$ u laboratorijskom sustavu gdje meta miruje. Ove se reakcije odvijaju u ravnini pa skup nepoznatih kinematičkih varijabli izlaznih čestica ima 4 člana $(\vec{p}_b, \theta_b, \vec{p}_B, \theta_B)$. Zakoni očuvanja energije i impulsa daju tri uvjeta na te varijable pa je potrebno izmjeriti samo jednu da bi reakcija bila u potpunosti kinematički određena. Kosinusov teorem za osjenčani trokut impulsa čestica daje

$$\left|\vec{p}_{b}\right|^{2} = \left|\vec{p}_{a}\right|^{2} + \left|\vec{p}_{B}\right|^{2} + 2\left|\vec{p}_{a}\right|\left|\vec{p}_{B}\right|\cos\theta_{B}$$
(19)

što se može pretvoriti u izraz za energije, korištenjem $|\vec{p_i}|^2 = 2M_i E_i$. Ako se s Q_0 označi Q vrijednost koju bi reakcija imala da su sve čestice u osnovnom stanju, onda energija pobuđenja E_x jedne od izlaznih čestica iznosi

$$E_x = Q_0 + E_a - E_b - E_B. (20)$$

²¹a-projektil, A-meta, b i B produkti reakcije

Ako se pretpostavi da je pobuđena čestica B, onda se gornji izraz može transformirati u

$$E_x = Q_0 + \frac{M_B - M_a}{M_B} E_a - \frac{M_B + M_b}{M_B} E_b + \frac{2}{M_B} \sqrt{M_a M_b E_a E_b} \cos \theta_b \qquad (21)$$

odnosno iz izmjerenih vrijednosti energije E_b i kuta θ_b druge čestice dobijamo energiju pobuđenja prve.

Moguć je i slučaj kada su obje izlazne čestice pobuđene, posebno kada izlazne čestice imaju bliske mase što je često slučaj u ovom eksperimentu. Tada je potrebno u spektrima provjeravati da li postoji kombinacija uzajamnih pobuđenja, koja bi odgovarala energiji dobivenoj s (21).



Slika 9: dvočestična nuklearna reakcija. Preuzeto iz [7].

2.2.2 Relativne energije u tročestičnim reakcijama

Kada u izlaznom kanalu postoje tri čestice, skup nepoznatih kinematičkih varijabli izlaznih čestica ima 9 članova $(\vec{p}_1, \theta_1, \phi_1, \vec{p}_2, \theta_2, \phi_2, \vec{p}_3, \theta_3, \phi_3)$. Zakoni očuvanja energije i impulsa daju četiri uvjeta na te varijable pa je potrebno izmjeriti njih pet da bi reakcija bila u potpunosti kinematički određena, što odgovara istovremenoj detekciji dvije čestice.

Relativna energija dviju detektiranih čestica E_{rel} , neovisna je izboru koordinatnog sustava i iznosi

$$E_{rel} = \frac{\mu}{2} \left(\vec{v}_1^2 - \vec{v}_2^2 \right) = \frac{\mu}{2} \left(\vec{v}_1^2 + \vec{v}_2^2 - 2 \left| \vec{v}_1 \right| \left| \vec{v}_2 \right| \cos \theta_{12} \right)$$
(22)

gdje je μ reducirana masa, a θ_{12} kut između čestica za koje vrijedi

$$\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \tag{23}$$

$$\cos\theta_{12} = \cos\theta_1 \cos\theta_2 + \sin\theta_1 \sin\theta_2 \cos(\phi_1 - \phi_2) \tag{24}$$

gdje je razlika kutova $\triangle \phi = 0$ kada su čestice detektirane s iste strane snopa, ili $\triangle \phi = \pi$ kada su na suprotnima. Energija pobuđenja u sustavu dvije čestive tada jednostavno iznosi

$$E_x = E_{rel} + E_{prag} \tag{25}$$

gdje je E_{prag} energija praga za raspad međustanja složene jezgre na te dvije detektirane čestice.

Dvije detektirane čestice, naravno, ne moraju dolaziti iz složene jezgre. Moguće je da jedna od njih dolazi iz složenog stanja sa nedetektiranom česticom. U načelu je potrebno testirati sve opcije, no u okviru ovog seminara obrađuje se samo jedna tročestična reakcija za koju je očito porijeklo dviju detektiranih čestica.

2.3 Bethe formula

Bethe formula opisuje gubitak energije nabijene čestice pri prolasku kroz materijal. U nerelativističkom slučaju se svodi na

$$-\frac{\mathrm{d}E}{\mathrm{d}x} = \frac{4\pi nz^2}{m_e v^2} \left(\frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \left[\ln\left(\frac{2m_e v^2}{I}\right)\right]$$
(26)

gdje je ε_0 permitivnost vakuuma, e jedinični naboj, m_e masa elektrona, v brzina čestice, z protonski broj čestice, a n elektronska koncentracija u materijalu za koju vrijedi

$$n = \frac{N_A \cdot Z \cdot \rho}{A \cdot M_u} \tag{27}$$

gdje je N_A Avogadrov broj, $M_u = 1$ g/mol, ρ je gustoća materijala, a Z i a pripadni protonski broj i relativna atomska masa, respektivno.

Gubitak energije u detektorima, dakle ovisi o energiji i protonskom broju dolazne čestice, što omogućuje razdvajanje i raspoznavanje detektiranih čestica.

3 Eksperimentalni postav i mjerenja

Na Slici 10, prikazana je generička shema eksperimentalnog postava za mjerenja u nuklearnoj fizici. U ovom se poglavlju razmatraju najbitniji dijelovi tog postava s fokusom na specifičnosti ovog eksperimenta, obavljenog na postrojenju Laboratori Nazionali del Sud (LNS) instituta INFN²² u talijanskom gradu Cataniji.

Akceleratorski sustav Negativni ioni ¹⁰B, proizvode se u rasprašivačkom ionskom izvoru²³ udarima izrazito elektropozitivnih Cs⁺ iona na katodu bora s malom koncentracijom srebra. Zatim ih se ubrzava Tandem Van de Graaff akceleratorom maksimalnog napona terminala²⁴ od V = 16 MV. Visoki napon, postiže se mehaničkim prijenosom naboja na terminal, a ograničen je probojem odnosno kvalitetom izolacijskog plina koji okružuje terminal. Ogoljivač²⁵ elektrona pokraj terminala, omogućuje dvostruko ubrzavanje istim potencijalom, čime maksimalna energija iona na izlasku iz akceleratora postaje

$$E = V(Z+1)e\tag{28}$$

gdje je Z atomski broj elementa, a e iznos jediničnog naboja. Ovaj proces, prikazan je na Slici 11.

 $^{^{22}}$ Istituto Nazionale di Fisica Nucleare

 $^{^{23}}$ sputering source

²⁴visokonaponska elektroda

²⁵stripper, tanka folija ugljika



Slika 10: generička shema eksperimentalnog postava za mjerenja u nuklearnoj fizici.

Transportni sustav i mete Sistem za vođenje i fokusiranje, sastavljen je od elektrostatskih deflektora i magnetskih kvadrupola, dok se analizatorskim magnetima odabire željena energija snopa. Dva su odabira bila 50 i 72.2 Mev-a. Niz kolimatora služi za regulaciju veličine snopa, koji je u ovom eksperimentu pred metu sveden na promjer ≈ 1 mm. Mete se nalaze u komori za mjerenje tipa CT2000 promjera 2m i visine 1m što mogućava smještanje velikog broja detektora i lako rukovanje s postavom. Visoki vakuum ≈ 0.1 mPa u komori, održava se rotacijskim pred pumpama i dvjema turbomolekulskim pumpama. Držač²⁶ meta, nalazi se na postolju koje se može rotirati što mogućava postavljanje mete okomito na dolazni snop. Sve mete korištene u eksperimentu, prikazane su u Tablici 1. Podloge meta, ako postoje, uvijek su bile okrenute prema snopu. U njima se gubilo oko 0.007 Mev-a energije.



Slika 11: Tandem Van de Graaff akcelerator. Ioni se dvaput ubrzavaju istom razlikom potencijala, uz prolazak kroz ogoljivač elektrona u sredini. Najviša rezultantna energija jednaka je V(Z + 1)e.

²⁶mesing

meta	debljina	podloga
¹⁰ B	$119~\mu{\rm g/cm^2}$	formvar (C_5H_8O_2) $4\mu g/cm^2$
¹⁰ B	$106~\mu{\rm g/cm^2}$	formvar (C_5H_8O_2) $4\mu g/cm^2$
¹⁹⁷ Au	$111~\mu{\rm g/cm^2}$	-
CH_2	$64 \ \mu { m g/cm}^2$	-
TiO	$179 \ \mu g/cm^2$	ugljik $40\mu g/cm^2$

Tablica 1: mete korištene u eksperimentu. Preuzeto iz [6].

Detektorski sustav Detektorski je sustav sastavljen od četiri detektora, tzv. nuklearna teleskopa, koji su u parovima postavljeni na dvije nezavisne ploče²⁷ unutar komore, čiji se položaji kontroliraju vanjskim sustavom. To omogućuje mijenjanje kuteva otklona detektora tijekom eksperimenta. Odabrani iznosi kuteva, prikazani su u Tablici 2, a shema sustava na Slici 12.

Svaki se teleskop sastoji od dva dijela jednakih površina $5\times5\,{\rm c}m^2$ i međusobne udaljenosti $\approx4.4\,\,{\rm cm}$:

- tanki silicijski $\triangle E$ detektor²⁸ podijeljen na četiri kvadranta
- debeli dvostrani silicijski strip-detektor (DSSSD²⁹ podijeljen mrežom elektroda³⁰ na 16 vertikalnih, s prednje strane, i 16 horizontalnih stripova sa stražnje strane. Time se dobiva 256 piksela površine $3 \text{ m}m^2$, koji daju informaciju o položaju čestice. Informacija o amplitudi iz prednjeg i stražnjeg stripa dolazi istovremeno³¹, što omogućuje određivanje 2D položaja čestice, ali i odabir dobrih događaja usporedbom te dvije amplitude. Kriterij za odabir je razlika amplituda, odnosno energija, manja od 3%. Da bi se izbjeglo favoriziranje neke strane detektora, postotak se odstupanja računa kao

$$E_{diff} = 2 \left| \frac{E_f - E_b}{E_f + E_b} \right| \cdot 100 \tag{29}$$

gdje su E_f i E_b energije iz prednjeg i stražnjeg stripa, respektivno. Česticama koje upadnu u međustrip područje, ne može se pravilno rekonstruirati energija, ali to područje zauzima samo 2% aktivne površine detektora. Skica teleskopa, prikazana je na slici 13.

					oznaka detektora	debljina $\Delta E~(\mu m)$	debljina E (μm)
konfiguracija	Θ_1	Θ_2	Θ_3	Θ_4	D1	64	492
postav 1	40°	20°	20°	40°	D2	67	1003
postav 2	40 °	20°	30 °	50°	D3	59	998
postav 3	46 °	26°	33°	5 3 °	D4	57	498

 $^{27}\mathrm{tzv.}$ ruke

 $^{28}\mathrm{model}\ \mathrm{MSQ25}\text{-}65$

²⁹double sided silicon strip detector, model W1(DS)

 $^{^{30}{\}rm slojevi}~{\rm Si}O_2$ širine $100\,\mu{\rm m}$

 $^{^{31} \}mathrm{veza}$ amplituda linearna i konstantna za vrijeme mjerenja



Tablice 2 i 3: postavi detektora u ovisnosti o kutevima i debljina pojedinih dijelova. Preuzeto iz [6]

Slike 12 i 13: shema detektorskog sustava s kutevima otklona prema snopu i skica pojedinih teleskopa sastavljenih od tankih $\triangle E$ i debelih E detektora. Preuzeto iz [6].

Elektronički lanac Količina piksela u DSSSD detektorima zahtjeva uključivanje velikog broja elektroničkih kanala u sustav za skupljanje podataka. Shema korištenog elektroničkog lanca, dana je na slici 14. Signali iz kvadranata tankog i stripova debelog detektora, vođeni su kroz sustav višekanalnih pretpojačala GSI ili MESYTECH i pojačala SILENA, do analogno-digitalnih pretvarača (ADC) spojenih na računalo.

Brzi signali iz tankog detektora vođeni preko brzog pojačala i diskriminatora, korišteni su kao okidači³² za generiranje signala vrata. On aktivira sve slijedeće jedinice u sklopu, odnosno ADC-ove, i njegov je oblik i trajanje moguće podešavati. Dva odabrana principa rada su:

- jednostruki (single) u kojem se signal vrata generira čim iz tankih detektora dolazi bilo kakav signal veći od odabranog praga
- koincidentni u kojem se signal vrata generira ako dva signala iz tankih detektora dolaze zajedno unutar vremenskog intervala 150 200 ns.

³²triggeri



Slika 14: shema elektroničkog lanca. Preuzeto iz [6].

Za kraj poglavlja, potrebno je napomenuti da se u eksperimentu nije vodila evidencija o naboju nakupljenom u Faradayevoj čaši. Korišteni snopovi čine očitavanje i interpretaciju tog naboja netrivijalnim poslom, a cilj eksperimenta ionako nisu bili diferencijalni udarni presjeci, već primarno energetski spektri.

Svi skupovi mjernih podataka, dobiveni kombiniranjem raznih postavki navedenih u ovom poglavlju, dani su u Tablici 4. U okviru ovog seminara, korišteni su podatci iz skupova 1S i 1C, dobiveni na meti CH_2 .

skup podataka	energija snopa	postav detektora	način zapisa
SKUP_1S	$50 { m MeV}$	postav 2	jednostruki
SKUP_1C	50 MeV	postav 2	koincidentni
SKUP_2C	72.2 MeV	postav 2	koincidentni
SKUP_3S	72.2 MeV	postav 1	jednostruki
SKUP_3C	72.2 MeV	postav 1	koincidentni
SKUP_4S	72.2 MeV	postav 3	jednostruki
SKUP_4C	72.2 MeV	postav 3	koincidentni

Tablica 4: svi izmjereni skupovi podataka. Preuzeto iz [6].

4 Rezultati i analiza mjerenja

Potpoglavlje 4.1., posvećeno je identifikaciji čestica iz dobivenih podataka, dok se u potpoglavljima 4.2. i 4.3. prikazuju i diskutiraju energetski spektri dobiveni iz jednostrukih (single) i koincidentnih mjerenja, respektivno.

4.1 Identifikacija čestica

Identifikacija čestica se provodi na \triangle E-E histogramima, koji za svaku česticu prikazuju ovisnost gubitka energije u tankom detektoru $\triangle E$, o gubitku energije u debelom detektoru E. Na Slici 15, prikazan je jedan takav histogram koji uključuje sve detektirane čestice. Na njemu su jasno vidljive odvojene linije, tzv. banane. Korištenjem Betheove formule (26), te linije se mogu pridjeliti različitim jezgrama i njihovim izotopima. Rezultat su jezgre u masenom rasponu ${}^{1}\text{H}{-}^{10}\text{B}$.

Kod najlakših detektiranih čestica može doći do loma banana, s obzirom da one često prolaze kroz oba detektora pa se stanja više energije čine nižima. Za ¹H i njegove izotope to uvijek vrijedi.

Uz vodik, alfa čestice dominiraju izlaznim kanalima. To uzrokuje efekt superpozicije signala, koji je vidljiv području između litija i helija, odnosno između 10 i 20 MeV-a $\triangle E$ energije. Drugim riječima, nekoliko čestica istovremeno prolazi kroz kvadrant tankog detektora pa ih, u slučaju da se u debelom detektoru ne registriraju kao različite, sustav detektira kao jednu česticu. Najizgledniji kandidati za takve događaje su $\alpha + \alpha$, $\alpha + p$, $\alpha + \alpha + p$ i slične reakcije.



Slika 15: $\triangle E$ -E histogram koji uključuje sve detektirane čestice.

U 3. su poglavlju navedeni podatci o različitim debljinama detektora. Kad se uz to uzmu u obzir i nehomogenosti pri proizvodnji detektora, jasno je da se daljna analiza podataka, ne može raditi na histogramima poput gornjeg koji uključuju sve čestice. Na Slici 16, prikazani su jednostruki događaji iz single načina mjerenja, za dva raličita detektora. Iz njih se jasno vidi kako se čestice veće mase slabije otklanjaju od smjera snopa, odnosno da ih uopće nema na detektoru 1 koji se nalazi na stražnjim kutovima.



Slika 16: $\triangle E$ -E histogrami za single način mjerenja. Lijevi podatci dolaze od detektora na prednjim kutevima, a desni od detektora na stražnjim.

Na Slici 17 je dana ista usporedba prednjih i stražnjih kutova, za slučaj dvočestičnih koincidentnih događaja uz koincidentni način mjerenja. Zbog samog načina mjerenja, teške se čestice uočavaju samo kad su u koincidenciji sa šumom u mjerenju. S obzirom da je prag za detekciju u eksperimentu postavljen relaivno nisko, takvih događaja ipak ima. ⁶Li je najteža čestica koja sudjeluje u višečestičnim reakcijama, ali u sklopu ovog seminara razmatrat će se samo određeni kanali daleko zastupljenijih alfa čestica.

Na oba grafa je jasno uočljiv pad statistike u odnosu na single mjerenja.





Dodatno pročišćavanje podataka, radi se razmatranjem samo pojedinih kvadranata tankih detektora, ali već i histogrami s prethodne dvije slike, dovoljno su dobri za obavljanje rezova podataka za pojedine čestice. U sklopu ovog seminara, daljna će se analiza obavljati nad ⁷Be, ⁹Be i ¹⁰B jezgrama iz single mjerenja, i $\alpha + \alpha$ detekciji iz oba mjerenja.

4.2 Jednostruki događaji

4.2.1 (Ne)Elastično raspršenje ${}^{10}B + {}^{12}C \rightarrow {}^{10}B + {}^{12}C$

Na slici 18 je prikazan spektar 12 C dobiven iz detekcije jezgri 10 B pomoću relacije (21). Broj detektiranih čestica korišten u analizi je 25781. To je barem za red veličine više od bilo koje druge razmatrane reakcije, što je i očekivano s obzirom da se radi o (ne)elastičnom raspršenju. Dobiveni spektar je potrebno pomaknuti za 0.13 MeV-a ulijevo da bi osnovno stanje palo točno na 0 MeV. Ukupni pomak spektra, koji će biti prisutan u svim rezultatima, najčešće je posljedica nečistoća u meti, nehomogenosti mete ili nesavršenoj kalibraciji.

Na dva odabrana vrha, prilagođeni su gaussijani iz kojih proizlaze slijedeće energije pobuđenja ${\cal E}_i$

$$\begin{cases} E_1 = (0 \pm 0.002) \text{MeV}, & \sigma_1 = (0.226 \pm 0.002) \text{MeV} \\ E_2 = (4.47 \pm 0.01) \text{MeV}, & \sigma_2 = (0.25 \pm 0.01) \text{MeV} \end{cases}$$

gdje su σ_i odgovarajuće standardne devijacije. Za usporedbu su uzeti spektri iz baze TUNL³³, koji iznose

$$\begin{cases} E_1^T = 0 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 0^+ \\ E_2^T = 4.4389 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 2^+ \end{cases}$$

gdje su dani i ukupni spinovi i pariteti stanja J^{π} . Vrijednost za prvo pobuđeno stanje, očito se jako dobro slaže s izmjerenom vrijednošću, a spin ukazuje da se ono može objasniti u okviru modela ljusaka pomakom jednog nukleona iz ljuske $p_{3/2}$ u ljusku $p_{1/2}$.

Na vrh koji se nalazi u negativnom području, nije bilo moguće prilagoditi jednostavne gaussijane. Njegovo postojanje se vjerojatno može pripisati raspršenju na nečistoćama u meti. Vrstu nečistoće bi dalje bilo moguće pogađati, odnosno koristiti druge mase u izrazu (21) tako da rezultati pređu na pozitivne energije. Taj je postupak van dometa ovog seminara.

³³Triangular Universities Nuclear Laboratory



Slika 18: spektar $^{12}\mathrm{C}$ dobiven iz detekcije jezgri $^{10}\mathrm{B}.$ Crvene strelice označavaju moguće vrhove.

4.2.2 Reakcija ${}^{10}\mathbf{B} + {}^{12}\mathbf{C} \rightarrow {}^{9}\mathbf{Be} + {}^{13}\mathbf{N}$

Na slici 19 je prikazan spektar ¹³N dobiven iz detekcije jezgri ⁹Be pomoću relacije (21). Broj detektiranih čestica korišten u analizi je 1240. Iz tog broja je očit već spomenuti pad statistike u odnosu na (ne)elastična raspršenja. Dobiveni spektar je potrebno pomaknuti za 0.11 MeV-a ulijevo da bi osnovno stanje palo točno na 0 MeV.

Na četiri odabrana vrha, prilagođeni su gaussijani iz kojih proizlaze slijedeće energije pobuđenja ${\cal E}_i$

$$\begin{cases} E_1 = (0 \pm 0.01) \text{MeV}, & \sigma_1 = (0.23 \pm 0.01) \text{MeV} \\ E_2 = (2.46 \pm 0.03) \text{MeV}, & \sigma_2 = (0.21 \pm 0.04) \text{MeV} \\ E_3 = (3.61 \pm 0.01) \text{MeV}, & \sigma_3 = (0.20 \pm 0.01) \text{MeV} \\ E_4 = (7.4 \pm 0.1) \text{MeV}, & \sigma_4 = (0.3 \pm 0.1) \text{MeV} \end{cases}$$

gdje su σ_i odgovarajuće standardne devijacije. Za uspored
bu su uzeti spektri iz baze TUNL^{34}, koji iznose

$$\begin{cases} E_1^T = 0 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 1/2^- \\ E_2^T = 2.365 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 1/2^+ \\ E_3^T = 3.50 \text{ MeV}, 3.55 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 3/2^-, 5/2^+ \\ E_4^T = 7.38 \text{ MeV}, 7.9 \text{ MeV}, & J^{\pi} = 5/2^-, 3/2^+ \end{cases}$$

³⁴Triangular Universities Nuclear Laboratory

gdje su dani i ukupni spinovi i pariteti stanja J^{π} . U dva slučaja dani su parovi stanja na bliskim energijama, koji bi mogli odgovarati izmjerenim vrijednostima. U slučaju E_3 gotovo sigurno je riječ o kombinaciji oba stanja iz para, dok je za E_4 to teško tvrditi zbog puno manje statistike i većeg razmaka stanja u paru. Veća je vjerojatnost da vrh u potpunosti odgovara stanju na 7.38 MeV-a, koje se kao i sva niža stanja može objasniti u okviru modela ljusaka, pomicanjem valentnog protona u $p_{1/2}$ i $d_{5/2}$ ljuske.



Slika 19: spektar $^{13}{\rm N}$ dobiven iz detekcije jez
gri $^9{\rm Be}.$ Crvene strelice označavaju moguće vrhove.

4.2.3 Reakcija ${}^{10}\text{B} + {}^{12}\text{C} \rightarrow {}^{7}\text{Be} + {}^{15}\text{N}$

Na slici 20 je prikazan spektar ¹⁵N dobiven iz detekcije jezgri ⁷Be pomoću relacije (21). Broj detektiranih čestica korišten u analizi je 490. Dakle, ova reakcija ima najslabiju statistiku, što je i razumljivo s obzirom da se u njoj događa prijenos čak 3 nukleona. Pogreške u rezultatima su stoga značajnije, a dobiveni spektar je potrebno pomaknuti za 0.206 MeV-a ulijevo da bi osnovno stanje palo točno na 0 MeV.

Kao što je vidljivo sa slike, mogućih vrhova ima jako puno. Oni na kojima su se mogle prilagoditi funkcije gaussijanskog oblika su

$$\begin{cases} E_1 = (0 \pm 0.2) \text{MeV}, & \sigma_1 = (0.3 \pm 0.2) \text{MeV} \\ E_2 = (5.20 \pm 0.05) \text{MeV}, & \sigma_2 = (0.3 \pm 0.1) \text{MeV} \\ E_3 = (7.52 \pm 0.05) \text{MeV}, & \sigma_3 = (0.2 \pm 0.1) \text{MeV} \\ E_4 = (11.02 \pm 0.04) \text{MeV}, & \sigma_4 = (0.11 \pm 0.04) \text{MeV} \\ E_5 = (11.40 \pm 0.02) \text{MeV}, & \sigma_5 = (0.1 \pm 0.1) \text{MeV} \end{cases}$$

gdje su σ_i odgovarajuće standardne devijacije. Za usporedbu su uzeti spektri iz baze TUNL^{35}, koji iznose

$\int E_1^T = 0 \mathrm{MeV},$	$J^{\pi} = 1/2^-$
$E_2^T = 5.2702 \mathrm{MeV}, 5.2989 \mathrm{MeV},$	$J^{\pi} = 5/2^+, 1/2^+$
$E_3^T = 7.301 \mathrm{MeV}, 7.567 \mathrm{MeV}$	$J^{\pi} = 3/2^+, 7/2^+$
$E_{4.5}^T = 10.804 \mathrm{MeV}, 11.29 \mathrm{MeV}, 11.615 \mathrm{MeV},$	$J^{\pi}=3/2^+, 1/2^-, 1/2^+$

gdje su dani i ukupni spinovi i pariteti stanja J^{π} . U 4 slučaja dano je više mogućnosti koje bi mogle odgovarati izmjerenim energijama. Za slučaj E_2 gotov sigurno je riječ o kombinaciji dvaju stanja, dok je za energije E_3 , E_4 i E_5 jako teško reći kojim bi točno kombinacijama stanja odgovarale. Spinovi prva 3 stanja, lako se uklapaju u sliku popunjene neutronske ljuske i valentnog protona koji popunjava stanja $p_{1/2}$ ili $d_{5/2}$. Stanje sa $J^{\pi} = 7/2^+$ bi zahtjevalo i istovremeno pobuđenje protona iz sredice na $p_{1/2}$, dok bi se svi ostali spinovi mogli objasniti u okviru $d_{5/2}$. Podatci s TUNL-a daju veliku napučenost stanja između 7 i 11 Mev-a, tako da je moguće da postoji i rotacijska vrpca koja bi obuhvaćala neka od tih stanja. Za to bi ipak bilo potrebno uključiti dodatne vrhove iz grafa, za što bi iznimno korisna bila dodatna statistika odnosno broj detekcija ⁷Be.



Slika 20: spektar ¹⁵N dobiven iz detekcije jezgri ⁷Be. Crvene strelice označavaju moguće vrhove. Crvena linija modelira pozadinu.

³⁵Triangular Universities Nuclear Laboratory

4.3 Dvočestične koincidencije

4.3.1 Reakcija ¹⁰B +¹²C $\rightarrow \alpha + \alpha +^{14}N$

Na slici 21 je prikazan spektar ⁸Be dobiven iz detekcije jezgri $\alpha + \alpha$ pomoću relacija (22)-(25). Broj detektiranih čestica korišten u analizi je 6182, odnosno uočeno je 3096 koincidencija dvije alfa čestice. Dobiveni spektar je potrebno pomaknuti za 0.001 MeV-a ulijevo da bi osnovno stanje palo točno na 0 MeV. Taj pomak je za otprilike dva reda veličine manji od onih u prethodnim mjerenjima, što je vjerojatno posljedica razmatranja lakših jezgara na koje nehomogenosti i nečistoće manje djeluju.

Sa slike je jasno vidljiv samo jedan vrh, koji se nalazi u usnovnom stanju na 0 MeV-a. S obzirom da je ⁸Be jako nestabilna jezgra, koja se lako raspada u dvije čvrsto vezane alfa čestice i koju je zbog toga jako teško pobuditi u viša stanja, ovaj rezultat je očekivan. Mali broj detekcija koji se ravnomjerno raspoređuje po višim energijama, vjerojatno pripada alfa česticama iz nekih drugih reakcija.



Slika 21: spektar ⁸Be dobiven iz detekcije jezgri $\alpha + \alpha$ Crvene strelice označavaju moguće vrhove.

5 Zaključak

U ovom je radu proučavana nuklearna reakcije ${}^{10}B + {}^{12}C$ u svrhu proučavanja raznih jezgara u masenom području oko A = 10.

U teoretskom dijelu, opisan je određen broj ljuskastih i klasterskih modela za strukture jezgara. Također su dane nerelativističke relacije potrebne za kinematički opis reakcija, kao i Betheova formula koja opisuje gubitak energije čestica pri prolasku kroz određeni materijal. Navedeno je korišteno za analizu podataka i diskusiju dobivenih rezultata.

Obrađeni podatci dolaze iz mjerenja naleta projektila ¹⁰B s energijom 50 MeV na metu CH_2 , u dva moda mjerenja; jednostrukom i koincidentnom. Taj je skup podataka dio većeg eksperimenta, koji uključuje razne druge mete, energije i kutne postave, opisane u poglavlju 3.

Energetski spektri dobiveni iz jednostrukih događaja, uglavnom prikazuju selektivna pobuđenja jednočestičnih stanja čiji se spinovi mogu opisati modelom ljusaka. Moguće je da su kompleksnije strukture prisutne u spektru ¹⁵N, ali ih je potrebno dodatno analizirati uz drugačije pokušaje gaussijanske prilagodbe i modeliranje pozadinskog šuma. Taj proces nije jednostavan zbog relativno malog broja detekcija odgovarajućih čestica.

Jedna analizirana dvočestična koincidencija $\alpha + \alpha$, daje jasne naznake o porijeklu alfa čestica iz raspada osnovnog stanja složene jezgre ⁸Be. Nemogućnost pobuđenja viših stanja te jako nestabilne jezgre potvrđuje čvrstu vezanost alfa klastera od kojih se sastoji.

Literatura

- [1] Samuel S.M. Wong,"Introductory Nuclear Physics, 2nd Edition"
- [2] Ikeda, N., K; Tagikawa, Horiuchi, H., "The ikeda diagram", Progress of TheoreticalPhysics Supplement, Vol. extra number, 1968,
- [3] von Oertzen, Wolfram, Milin, Matko, "Covalent binding on the femtometer scale: nuclear molecules", in Clusters in Nuclei ; vol. 3. Springer, 2014,
- [4] Freer, M., "Noyaux moléculaires", Comptes Rendus Physique, Vol. 4, Jun. 2003,
- [5] Kanada-En'yo, Y., Morita, H., Kobayashi, F., "Proton and neutron correlationsin10B", Phys. Rev. C, Vol. 91, May 2015,
- [6] Deša Jelavić Malenica, "Nuklearne reakcije 10B+10B i građa lakih atomskih jezgara"
- [7] Matko Milin, "Nerelativistička kinematika nuklearnih reakcija"