

FISICA NUCLEARE

Proprietà del nucleo atomico

- Natura delle forze nucleari e dimensioni dei nuclei
- Distribuzione della materia in un nucleo
- Energia di legame nucleare

Natura delle forze nucleari e dimensioni dei nuclei

- Forza nucleare ha piccolissimo raggio d'azione:
- struttura atomica ben spiegata da sole interazioni e. m. ;
- $B/A \sim$ costante (satura), \sim indipendente da A per $A \gtrsim 12$:
 - se forza nucleare avesse ampio raggio, in nucleo ci sarebbero $A(A - 1)/2$ coppie d'interazioni fra nucleoni e B/A dovrebbe crescere $\propto (A - 1) \simeq A$ per A crescente, **contro evidenza**.
- Forza nucleare garantisce coesione del nucleo \Rightarrow **essenzialmente attrattiva**
- È però fortemente repulsiva a distanze $\gtrsim 0.7$ fm, garantendo che nucleo **non collassi**.

Distribuzione materia in un nucleo

- **Diffusione di ioni su nuclei X** : finché separazione $> (R_{ione} + R_X)$, fra i due solo forza coulomb. (*Rutherford*).
Accrescendo energia ione si portano nuclei a distanze dove agiscono forze nucleari.
In tal caso approccio di Rutherford non spiega più i risultati sperimentali.

– Decadimento α

Studio sperimentale del **decadimento α da' informazioni su dimensioni** del nucleo che decade (*genitore*) e di quello residuo (*figlio*). Metodo adatto per nuclei con A grandi, tipicamente $140 \lesssim A \lesssim 250$

– Atomo pionico

Si sfruttano raggi X emessi da atomo in cui **un π^- occupa un'orbita idrogenoide**.

Rispetto all'atomo muonico, **π^- interagisce anche fortemente con i nucleoni**. Progredendo nella cascata fra gli orbitali idrogenoidi s'avvicina al nucleo e le loro funzione d'onda cominciano a sovrapporsi favorendo **assorbimento del π^-** , e conseguente interruzione di emissione di X da orbitali idrogenoidi più interni.

Il **rateo di scomparsa pionica** è legato al raggio di materia del nucleo.

Notevole che raggio di materia d'ogni nucleo coincida \approx col suo raggio di **carica a meno di ≈ 0.1 fm**.

Anche raggi di materia $\propto A^{1/3}$, con costante di proporzionalità **$R_0 \approx 1.2$ fm**.

Energia di legame nucleare

- Nucleoni di un nucleo sono troppi per descriverlo risolvendo equazioni del loro moto collettivo; troppo pochi per applicare senza riserve metodi statistici.
- **Modelli ad hoc** descrivono particolari aspetti della fenomenologia nucleare.
Mancanza d'unità compensata da chiarimenti dati dalla modellistica.

Più semplice modello di nucleo: **goccia sferica di liquido**, volume $V = 4\pi R^3/3$, in cui $A = (Z+N)$ nucleoni uniformemente distribuiti con densità costante indipendente da A

$$\begin{cases} \rho(r) = 3A/4\pi R^3 \equiv \rho_0 & \text{con } r \leq R \\ \rho(r) = 0 & \text{con } r > R \end{cases}$$

Ipotesi:

- energia interazione fra due nucleoni non dipende da tipo e numero di altri nucleoni presenti;
- interazione è attrattiva a breve raggio r_{int} , come gocce di liquido in cui molecole interagiscono e.m. dipolo-dipolo;
- per distanze $r \ll r_{int}$, interazione fra nucleoni è fortemente repulsiva;
- l'energia totale di legame d'un nucleo \propto numero dei suoi nucleoni.

Sono ipotesi che implicano **saturazione densità** , ogni nucleone interagisce \sim solo con primi vicini e

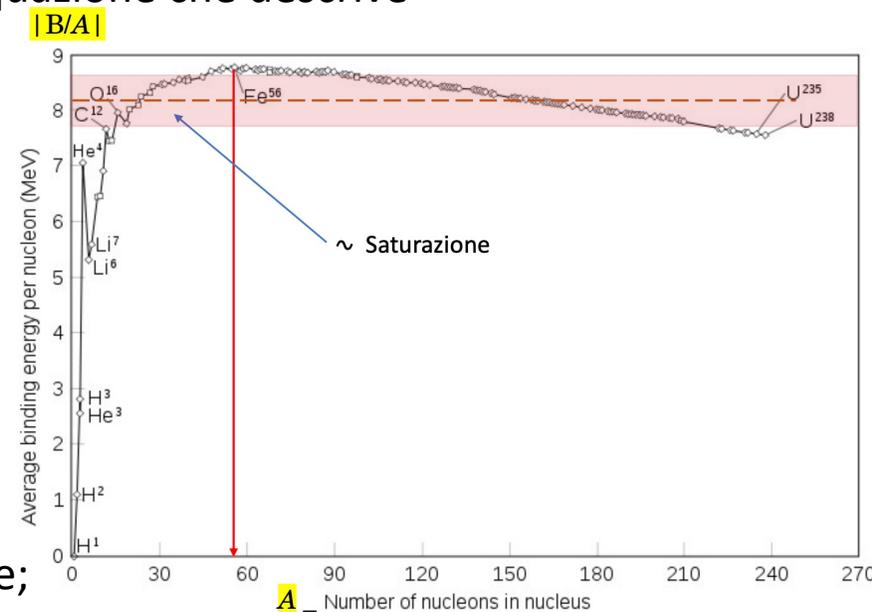
$$R = \left(\frac{3A}{4\pi\rho_0} \right)^{1/3} = r_0 A^{1/3}$$

$$r_0 \simeq 3/(4\pi\rho_0)$$

Weizsäcker, da modello a goccia e con approccio semi-empirico ha formulato equazione che descrive **energia media di legame per nucleone $\langle B \rangle \equiv |B/A|$** .

Dipendenza di $\langle B \rangle \equiv |B/A|$ da A e Z evidenzia due distinti contributi a $B(A, Z)$ d'un nucleo:

- di volume $B_V(A)$ a **carattere universale** che assicura debole dipendenza da A e Z di $|B/A|$ per le diverse specie nucleari
- contributo $B_i(A, Z)$ articolato su caratteristiche specifiche dei vari nuclidi:
 - **repulsione elettrostatica** fra Z protoni del nucleo tende a ridurre legame;
 - **dimensioni finite** del nucleo \Rightarrow nucleoni **periferici** meno legati di quelli in zona **centrale** ;
 - **eccesso neutronico** tende a ridurre legame nucleare;
 - **natura pari o dispari di A e Z** , responsabile variazioni di massa (en. di legame) nelle sequenze isobariche.



- **riduzione energia legame** per dimensioni finite, **energia di superficie** $B_S(A)$, $\propto S = 4\pi R_0^2 = 4\pi r_0^2 A^{2/3}$; nucleone superficiale ha minori interazioni leganti rispetto a nucleone interno. Si pone

$$B_S(A) = b_S A^{2/3}$$

energia $|B/A|$ minore per nuclei più leggeri, con maggior rapporto **superficie/volume** $\propto 1/R$.

- **riduzione energia legame** per **repulsione coulombiana**, $B_C(A, Z)$ si stima da distribuzione a simm. sferica della carica d'un nucleo, descritta da $\rho_Z(r)$.

$V_C(r)$ en. pot. elettrostatica d'un protone nel campo degli altri $(Z - 1)$; detta $E_{r'}$ la componente radiale del campo alla superficie $S(r') = 4\pi r'^2$ contenente la carica $Q(r')$

$$E_{r'} = \frac{Q(r')}{4\pi\epsilon_0 r'^2} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0 r'^2} \int_0^{r'} 4\pi\rho_{Z-1}(r'')r''^2 dr''$$

Per conservatività del campo $E_{r'} = -dV_C(r')/dr'$, da cui

$$V_C(r) = -\frac{1}{\epsilon_0} \int_{\infty}^r \frac{dr'}{r'^2} \int_0^{r'} \rho_{Z-1}(r'')r''^2 dr'' \quad \text{che } \rightarrow 0 \text{ per } r \rightarrow \infty$$

Energia pot. coulomb. del nucleo

$$B_C = \frac{1}{2} \int \rho_Z(r) V_C(r) d^3r$$

Supponendo ρ_Z uniforme nel nucleo e nulla fuori

$$\begin{cases} \rho_Z(r) = 3Ze/4\pi R_0^3 & \text{con } r \leq R_0 \\ \rho_Z(r) = 0 & \text{con } r > R_0 \end{cases}$$

si ha

$$\begin{cases} V_C(r) = \frac{(Z-1)e}{4\pi\epsilon_0} \frac{e}{2R_0} \left(3 - \frac{r^2}{R_0^2} \right) & \text{con } r \leq R_0 \\ V_C(r) = \frac{(Z-1)e}{4\pi\epsilon_0 r} & \text{con } r > R_0 \end{cases} \quad \text{e sostituendo}$$

$$B_C(A, Z) = \frac{3}{5} \frac{Z(Z-1)}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{R_0} = b_C \frac{Z(Z-1)}{A^{1/3}}$$

$$b_C = 3e^2/(20\pi\epsilon_0 r_0)$$

Vale anche per carica non unif. distribuita nel nucleo, purché a simmetria sferica: cambia solo valore b_C

- **riduzione energia legame** per eccesso neutronico, **energia di simmetria** $B_{\text{sim}}(A, Z)$.

$B_{\text{sim}}(A, Z)$ si ha considerando che ogni n in eccesso provoca riduzione en. legame per nucleone $\propto (N-Z)/A$ (\sim lavoro per portare un p in un livello n ...). Poiché tot. n in eccesso è $(N-Z) \Rightarrow$ effetto $\propto (N-Z)^2/A$

$$B_{sim}(A, Z) = b_{sim} \frac{(N - Z)^2}{A} = b_{sim} \frac{(A - 2Z)^2}{A}$$

Nei nuclei N/Z cresce con A per compensare l'aumento di repulsione coulombiana che anche se più debole della forza nucleare, agendo a **lungo range** renderebbe instabili i nuclei ben prima dell'uranio, se $N = Z$.

Quindi perché il termine di simmetria è slegante ?

Spiegazione \Rightarrow **carattere fermionico dei nucleoni**, principio d'esclusione e struttura a livelli energetici d'un nucleo.

- **termine pari-dispari** $B_{ac}(A, Z)$. Nuclei sono più stabili se hanno numeri pari di p e/o n . Dipende da come si accoppiano p e n , in base ai loro momenti orbitali e di spin a formare mom. ang. totale J di un nucleo.

$$B_{ac}(A, Z) = b_{ac} \frac{\delta(A, Z)}{A}$$

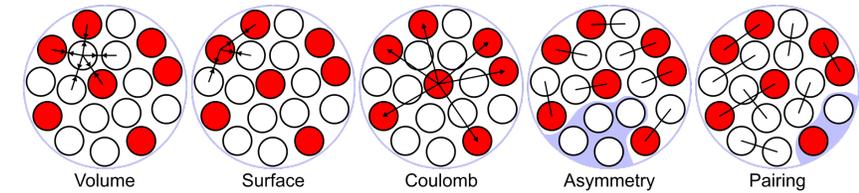
Fenomenologica sequenze isobariche \Rightarrow **$\delta(A, Z) = -1$** se N e Z pari; **$\delta(A, Z) = 0$** se N e Z sono uno pari e l'altro dispari o viceversa; **$\delta(A, Z) = +1$** se N e Z entrambi dispari

$$B_{ac}(A, Z) = -b_{ac} \frac{(-1)^N + (-1)^Z}{2A}$$

- termine **energia di volume** $B_V(A)$, è legante e lo si esprime come funzione lineare di A

$$B_V(A) = b_V A$$

per cui b_V indipendente da A ; termine costante dell'en. media di legame che garantisce la debole dipendenza da A (per $A \geq 12$).



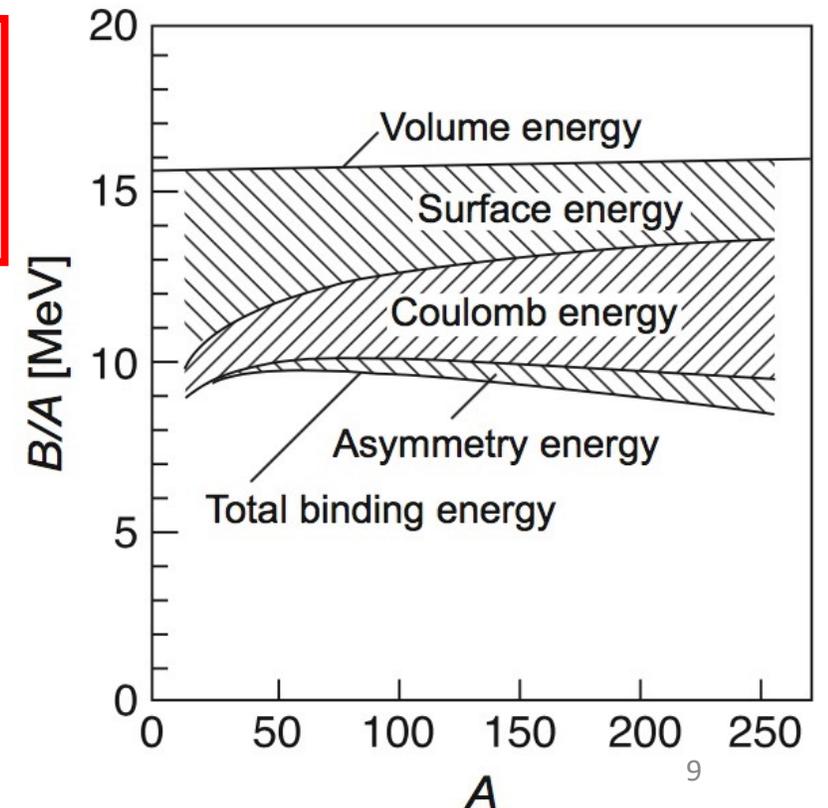
Per l'energia di legame si ha dunque:

$$B_0(A, Z) = B_V(A) + B_S(A) + B_C(A, Z) + B_{sim}(A, Z) + B_{ac}(A, Z) =$$

$$= b_V A + b_S A^{2/3} + b_C \frac{Z(Z-1)}{A^{1/3}} + b_{sim} \frac{(A-2Z)^2}{A} + b_{ac} \frac{\delta(A, Z)}{A}$$

con

$$\begin{cases} b_V = -15.56 & \text{MeV} \\ b_S = +17.23 & \text{MeV} \\ b_C = +0.697 & \text{MeV} \\ b_{sim} = +19.1 & \text{MeV} \\ b_{ac} = +135.0 & \text{MeV} \end{cases} \quad (\text{best fit su dati sperimentali})$$



Massa d'un nucleo \rightarrow
$$M(A, Z) = Zm_p + (A - Z)m_n + \frac{B_0(A, Z)}{c^2}$$

attendibile entro $\approx 2 \text{ MeV}/c^2$

Raccogliendo opportunamente termini si può scrivere

$$M(A, Z) = \alpha Z^2 - \beta Z + \gamma A + b_{ac} \frac{\delta(A, Z)}{A}$$

ritrovando il risultato sperimentale della distribuzione parabolica delle masse per le sequenze isobariche.

Modello a goccia descrive stabilità nuclei rispetto a decadimento α , alla **fissione** e al decadimento β , ma sbaglia nel descrivere moti collettivi rotazionali e vibrazionali.

- Limiti:**
- approccio misto semiclassico;
 - nucleo sferico;
 - saturazione e repulsione a breve range richiedono quark e gluoni ... ;
 - spin e mom. ang. trattati in modo semiclassico

