## Física Nuclear: extra modelos nucleares

Física Nuclear y subnuclear

7 de noviembre de 2023

## Fallos del modelo de capas

- Momentos cuadrupolares mucho mayores que los predichos por el modelo
- Deformando se pueden obtener tales momento cuadrupolares
- Modos colectivos de excitación: oscilaciones
- Modelo nuclear unificado

## Momento cuadrupolar

$$\mathbb{Q}=Z\int d^3r(3z^2-r^2)\rho(r)$$

Si es un elipsoide uniformemente cargado con Ze

$$\mathbb{Q}=\frac{2}{5}Z(b^2-a^2), \ b\parallel z$$

Con:

$$\overline{R} = (1/2)(a+b)$$
$$\Delta R = b - a$$
$$\delta = \overline{R}/\Delta R \text{ tenemos}$$
$$\mathbb{Q} = \frac{4}{5}ZR^{2}\delta$$

3 / 47

### Momentos cuadrupolares en el experimento





5/47

### Espectro rotacional



Figura: Espectro rotacionel del núcleo deformado <sup>170</sup>*Hf*, con valores de energía rotacionales obtenidos experimentalmente y teóricamente. Imagen tomada de **[?]** con fines educativos.

## Rotaciones



Rotación alrededor del eje 1

$$H_{rot} = \frac{R^2}{2\mathbb{I}}$$

Traduciendo a mecánica

cuántica:

$$\begin{split} \hat{H}_{rot}\psi = & \frac{\hat{R}^2}{2\mathbb{I}}\psi = E\psi\\ \hat{R}^2Y^M_J = & J(J+1)\hbar^2Y^M_J,\\ = & 0, 1, 2, \dots \end{split}$$

Con la paridad dada por  $(-1)^J$ , sólo se aceptan valore par de J

$$\Xi_J = \frac{\hbar^2}{2\mathbb{I}} J(J+1), \ J = 0, 1, 2, \dots$$

## Lo que sabemos hasta ahora

- Los núcleos están compuestos porpprotones y neutrones
- Protones y neutrones sienten las fuerzas: electromagnética, nuclear fuerte y nuclear débil
- Núcleos de helio, electrones y fotones los hemos tratado, pero no hemos hablado más de ellos como radiación

## Decaimiento alfa

$$^{A}X^{Z} \rightarrow ^{A-4}Y^{Z-2} + {}^{4}He^{2}$$

$$M_P c^2 = M_H c^2 + T_H + M_\alpha c^2 + T_\alpha,$$

<ロ><回><一><一><一><一><一><一><一</td>8/47

## Análisis de energía

$$T_H + T_{\alpha} = (M(A, Z) - M(A - 4, Z - 2) - M(4, 2))c^2$$

$$T_H = \frac{1}{2} M_H v_H^2,$$
$$T_\alpha = \frac{1}{2} M_\alpha v_\alpha^2,$$

## Conservaciones

$$M_H v_H = M_\alpha v_\alpha,$$
  
despejando,  $v_H = \frac{M_\alpha}{M_H} v_\alpha$   
or lo regular  $M_H \gg M_{\star}$  entonces  $v_H \ll v_{\star}$ 

Por lo regular  $M_H \gg M_{lpha}$ , entonces  $v_H \ll v_{lpha}$ .

$$T_{H} + T_{\alpha} = \frac{1}{2} M_{H} \left( \frac{M_{\alpha}}{M_{H}} v_{\alpha} \right)^{2} + \frac{1}{2} M_{\alpha} v_{\alpha}^{2}$$
$$= \frac{1}{2} M_{\alpha} v_{\alpha}^{2} \left( \frac{M_{\alpha}}{M_{H}} + 1 \right)$$
$$= T_{\alpha} \frac{M_{\alpha} + M_{H}}{M_{H}}$$

10 / 47

## Liberación de energía

$$egin{aligned} T_H &= T_lpha \left( rac{M_lpha + M_H}{M_H} 
ight) - T_lpha \ &= T_lpha \left( rac{M_lpha + M_H}{M_H} - 1 
ight) \ &= T_lpha rac{M_lpha + M_H - M_H}{M_H} = rac{M_lpha}{M_H} T_lpha \ll T_lpha \end{aligned}$$

## Diversas energías



Figura: Decaimineto por emisión  $\alpha$  del <sup>228</sup>*Th*<sup>90</sup> al <sup>224</sup>*Ra*<sup>88</sup>. Imagen tomada de Das y Ferbel.



#### $^{240}Pu^{94} \rightarrow {}^{236}U^{92} + {}^{4}He^{2}$



$$E = (M(240, 94) - M(236, 92) - M(4, 2))c^{2}$$
  
= 94m<sub>p</sub> + 146m<sub>n</sub> + B.E.(240, 94) - 92m<sub>p</sub> - 144m<sub>n</sub>  
- B.E.(236, 92) - 2m<sub>p</sub> - 2m<sub>n</sub> - B.E.(4, 2)  
= B.E.(240, 94) - B.E.(236, 92) - B.E.(4, 2)  
= -1813,4501 MeV + 1790,4103 MeV + 28,2956  
 $\approx$  5,2558 MeV

## Penetración de barrera

- Para  $A \approx 200$  barrera coulombiana de  $\sim 20 25$  *Mev*
- La energía cinética del  $\alpha$  es  $\sim$  5 *MeV*
- Decaimiento alfa es un fenómeno de tunelaje

## Penetración de barrera

#### $^{232} Th^{90} ightarrow ^{228} Ra^{88} + {}^{4} He^{2}$

# • $\tau = 1,39 \times 10^{10}$ años • $R = r_0 (232)^{1/3} fm. \approx 7,37 \times 10^{-15} m.$

## Coeficiente de transmisión

$$T = \frac{\frac{4k_1k}{(k_1+k)^2}}{1 + \left[1 + \left(\frac{\kappa^2 - k_1k}{\kappa(k_1+k)}\right)^2\right]}$$
  
con  $k_1 = \left[\frac{2M_\alpha}{\hbar^2}(E + U_0)\right]^{\frac{1}{2}}$   
 $k = \left[\frac{2M_\alpha}{\hbar^2}E\right]^{\frac{1}{2}}$   
 $\kappa = \left[\frac{2M_\alpha}{\hbar^2}(V_0 - E)\right]^{\frac{1}{2}}$ 

### Posibilidad de penetración de la barrera

De afuera hacia adentro

 $T \approx 4 \times 10^{40}$ 

De adentro hacia afuera (constante de decaimiento  $\lambda$ )

$$\begin{split} P(\text{emisión } \alpha) &\approx \frac{v_{\alpha}}{R}T \approx 6 \times 10^{21}\frac{1}{seg} \times 4 \times 10^{-40} \\ &\approx 2.4 \times 10^{-18} \text{seg.} \end{split}$$

## Decaimineto Beta

- Fuerza nuclear débil
- Conservaciones de número bariónico y leptónico
- Características del neutrino
- Núcleo con exceso de neutrones

## Decaimiento Beta menos

$$^{A}X^{Z} \rightarrow ^{A}Y^{Z+1} + e^{-} + \bar{\nu_{e}}$$

$$n \rightarrow p + e^- + \bar{\nu_e}$$

<ロト < 回 ト < 画 ト < 画 ト < 画 ト < 画 ト 20 / 47

## Decaimineto Beta más

$$^{A}X^{Z} \rightarrow ^{A}Y^{Z-1} + e^{+} + \nu_{e}$$
 $p \rightarrow n + e^{+} + \nu_{e}$ 

## Captura electrónica

$${}^{A}X^{Z} + e^{-} \rightarrow {}^{A}Y^{Z-1} + \nu_{e}$$

$$p + e^- \rightarrow n + \nu_e$$

La constante en todos:  $\Delta A = 0$  y  $|\Delta Z| = 1$ 

## Conservación de energía

$$M(A,Z)c^2 = T_H + M(A,Z-1)c^2 + T_{e^-} + m_ec^2 + T_{\bar{\nu}_e} + m_ec^2 + T_{e^-} + m_ec^2 + T_{e^-} + m_ec^2 + m_{e^-}c^2$$
  
 $T_H + T_{e^-} + T_{\bar{\nu}_e} = M(A,Z)c^2 - M(A,Z-1)c^2 - m_ec^2 - m_{\bar{\nu}_e}c^2$   
De esta forma

$$egin{aligned} &(M_P-M_H-m_{
u_e})c^2\geq 0\ &pprox (M_P-M_H)c^2\geq 0. \end{aligned}$$

Decaimineto  $\beta^+$ 

$$E = (M(A, Z) - M(A, Z - 1) - m_e - m_\nu)c^2$$
  

$$E = (M_P - M_H - 2m_e - m_{\nu_e})c^2$$
  

$$\approx (M_P - M_H - 2m_e)c^2$$

23 / 47

## Conservación de energía

#### Captura electrónica

$$egin{aligned} E &= (M_P + m_e - M_H - m_
u) c^2 \ E &= (M(A,Z) - M(A,Z-1) - m_{
u_e}) c^2 \ &pprox (M(A,Z) - M(A,Z-1)) c^2 \end{aligned}$$

No se toman en cuenta las energías de ligadura de los electrones en las capas atómicas.

イロン イロン イヨン イヨン 三日

25 / 47

## Barrera centrífuga de potencial

- L = 0, decaimiento  $\beta$  permitido
- L > 0, decaimientos β prohibidos (L = 1 primero prohibido, L = 2 segundo prohibio, etc.)

Un ejemplo

$$^{3}H^{1} \rightarrow ^{3}He^{2} + e^{-} + \bar{\nu_{e}}, \ \Delta L = 1$$

## Reglas de selección

■ 
$$J_f = J_i + L$$
, es una transición de Fermi  
■  $J_f = J_i + L + 1$ , es una transición de Gamow-Teller  
Ejemplo  
 ${}^{14}O^6 \rightarrow {}^{14}N{}^{*7} + e^{-} + v\overline{v} = A/v = 0$ 

$${}^{.4}O^{6} 
ightarrow {}^{14}Ni^{*7} + e^{-} + ar{
u_{e}}, \; \Delta I = 0$$

### Estabilidad



Figura: Tabla de nucleones. Imagen de Hiroyuki Koura en el dominio público

## Esquema de decaimientos $\beta$



Figura: Excessos de masa para los isóbaros con A = 76 que tienen decaiminetos  $\beta$ . Imagen adaptada de [?] con licencia CC-BY 3.0

28 / 47



- Decaimiento a núcleos excitados
- $\blacksquare$  Regresado a estado base emitiendo  $\gamma$
- Espacio entre niveles de  $\sim$  50 keV

## Características del decaimiento $\gamma$

- El fotón con energía en el orden de MeV
- Puede llevarse al menos una unidad de L
- El núcleo pasa de un estado inicial E<sub>i</sub> a uno final E<sub>f</sub>

## Análisis decaimiento $\gamma$

$$h\nu = E_i - E_f$$

La energía del foton = espaciamiento en niveles, pero qué sucede con la conservación de momento

$$\frac{h\nu}{c} = Mv,$$

## Análisis de energía

$$E_i - E_f = h\nu + \frac{1}{2}Mv^2$$
$$= h\nu + \frac{1}{2M}\left(\frac{h\nu}{c}\right)^2$$
reacomodando  $h\nu = \left(E_i - E_f - \frac{h^2\nu^2}{2Mc^2}\right) = E_i - E_f - \Delta E_R,$ 

## Niveles de energía

$$\partial E = \Gamma$$

# $au\Gamma \approx \hbar$ o diciéndolo de otra forma $\Gamma \approx \frac{\hbar}{\tau} \approx$ incertidumbre en $(E_i - E_f)$

 $\Delta E_R \ll \Gamma$ 

### Un caso

#### ■ <sup>50</sup> Ti<sup>22</sup>

- $M \approx 46512, 11 \ MeV/c^2$
- $h
  u\gtrsim 100 \, keV = 10^5 eV$

## Un caso

$$\Delta E_R = rac{(h
u)^2}{2Mc^2} = rac{(10^5 eV)^2}{2(46,512 imes 10^9 eV)} pprox 0,215 \ eV$$

Considerando  $\tau = 10^{-12} seg$ 

$$\Gamma \approx \frac{\hbar}{\tau} \approx \frac{6,582 \times 10^{-22} \textit{MeV} \cdot \textit{seg}}{10^{-12} \textit{seg}} = 6,582 \times 10^{-4} \textit{eV}$$

Radiación nuclear

## Efecto Mössbauer



Figura: Rudolf Mössbauer

36 / 47

## Niveles de energía y decaimiento $\gamma$



Figura: Niveles de energía para el  $^{72}Se^{34}$ . Tomado de [?]

## Conversión interna

- $\blacksquare$  Sale un rayo  $\gamma$  del núcelo y excita un electrón del átomo
- Electrón de alta energía
- Espectro de energía cuantizado

## Leyes de decaimiento

- Tres tipos de decaimientos
- Probabilidad constante de decaimiento por segundo  $\lambda$

## Ley de decaimiento

$$dN = N(t + dt) - N(t) = -N(t)\lambda dt$$

$$\frac{dN}{N} = -\lambda dt,$$

$$\int_{N_0}^{N} \frac{dN}{N} = -\lambda \int_{0}^{t} dt,$$

$$\ln \frac{N(t)}{N_0} = -\lambda t$$

$$N(t) = N_0 e^{-\lambda t}$$

<ロ><回><一><一><一><一><一><一</td>40/47

## Escala de tiempo

Tiempo de vida media  $t_{\frac{1}{2}}$ 

$$N(t_{\frac{1}{2}}) = \frac{N_0}{2} = N_0 e^{-\lambda t_{\frac{1}{2}}}$$
  
de otra forma  $\lambda t_{\frac{1}{2}} = ln2$   
entonces  $t_{\frac{1}{2}} = \frac{ln2}{\lambda}$ 

## Tiempo de vida media y tiempo promedio

$$\langle t 
angle = au = rac{\int_0^\infty t N(t) dt}{\int_0^\infty N(t) dt} = rac{N_0 \int_0^\infty t e^{-\lambda t} dt}{N_0 \int_0^\infty e^{-\lambda t} dt} = rac{\lambda^{-2}}{\lambda^{-1}} = rac{1}{\lambda}$$

De esta forma  $t_{\frac{1}{2}} = \tau(\ln 2)$ .

## Actividad

$$\mathcal{A} = |\frac{dN}{dt}| = \lambda N(t) = \lambda N_0 e^{-\lambda t}$$

- 1 desintegración por segundo = 1Bq
- La actividad de  $^{226}Ra^{88}$ ,  $3,7 \times 10^{10} Bq = 1Ci$
- Muestras con actividad en los *mCi* y µ*Ci*

■ 
$$1 rd = 10^6 Bq$$

## Varios proceso



## Decaimienots en dos pasos

$$-\frac{dN_1}{dt} = \lambda_1 N_1$$
$$\frac{dN_2}{dt} = \lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2$$

$$N_1 = N_{10}e^{\lambda_1 t}$$
$$N_2 = N_{10}\frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1}(e^{\lambda_1 t} - e^{\lambda_2 t})$$

 $(t_{rac{1}{2}})_2 \ll (t_{rac{1}{2}})_1$ 

<ロ><回><一><一><一><一><一><一</td>4日>4日>45/47



#### <sup>226</sup> Ra<sup>88</sup>

- Actividad inicial  $3,7 \times 10^{10} Bq$
- Tiempo de vida media

$$t_{rac{1}{2}}=1600$$
 años  $=5,04576 imes 10^{10}$ seg.

• Actividad tras 500 años =  $1,5768 \times 10^{10}$  seg.

## Calculo de la actividad

$$\begin{split} \mathcal{A}(t = 1,5768 \times 10^{10} seg.) &= \lambda N_0 e^{-\lambda t} \\ \mathcal{A}(t = 1,5768 \times 10^{10} seg.) &= \mathcal{A}_0 e^{-\lambda t} \\ \mathcal{A}(t = 1,5768 \times 10^{10} seg.) &= (3,7 \times 10^{10} Bq) e^{-\frac{ln2}{5,04 \times 10^{10} seg.}(1,57 \times 10^{10} seg.)} \\ \mathcal{A}(t = 1,5768 \times 10^{10} seg.) &\approx 2,3 \times 10^{10} Bq \end{split}$$