核物理學

沈威宇

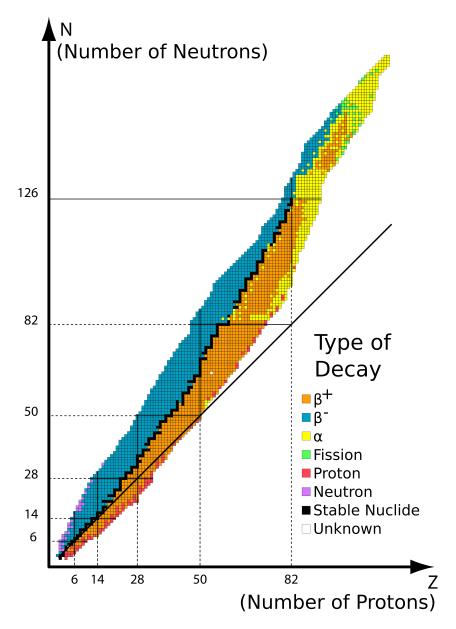
2025年4月15日

目錄

第一節	核物理學(Nuclear physics)	1
_	、 穩定原子核質子數和中子數關係	1
=	、 衰變(Decay)	2
	(一) 三種自然放射線的比較	2
	(二) 衰變反應	2
	(三) 輻射曝露	3
	(四) 放射性衰變定律	3
	(五) 平均壽命(Mean life)	4
	(六) 釷系/釷-232(Thorium-232, Th-232)的衰變鏈	4
	(七) 錼系/錼-237(Neptunium-237, Np-237)的衰變鏈	4
	(八) 鈾系/鈾-238(Uranium-238, U-238)的衰變鏈	5
	(九) 錒系/鈾-235(Uranium-235, U-235)的衰變鏈	5
	(十) 鈾-239(Uranium-239, Pu-239)	6
	(十一) 鈾-233(Uranium-233, U-233)的衰變鏈	6
	(十二) 鈾-232(Uranium-232, U-232)	6
	(十三) 常見衰變的半衰期	6
Ξ	、 核分裂(Nuclear fission)	7
	(一) 核分裂反應	7
	(二) U-235 核分裂	7
	(三) 核電廠	8
四	、 核融合(Nuclear fusion)	8
	(一) 核融合反應的條件	8
	(二) 質子-質子鏈反應(proton-proton chain, p-p chain)	9
	(三) 碳氮氧循環(CNO cycle)/貝斯-魏茨澤克循環(Bethe-Weizsäcker cycle).	9
	(四) 氫彈(Hydrogen bomb)	9
	(五) 可控核融合	9
五	、 原子核束縛能(Binding energy, B.E.)	10
	(一) 原子核束縛能	10
	(二) 核子平均束縛能與質量數的關係	10

第一節 核物理學(Nuclear physics)

一、 穩定原子核質子數和中子數關係



Napy1kenobi & Sjlegg, 2009.

質子數 Z,中子數 N:

- Z < 20: $N \approx Z$
- Z > 20: N > Z,因為原子核內靜電排斥力增加,需要更多中子增加強核力。

二、 衰變(Decay)

(一) 三種自然放射線的比較

	α 射線	β射線	γ 射線	高能量中子束
本體	氦核	電子	0.01 奈米以下	中子
			波長的電磁波	
電荷	+2e	-е	0	0
靜止質量	4 u	0.00055 u	0	1.008665 u
速度	<0.1 <i>c</i>	0.4 至 0.6 <i>c</i>	С	
能量	最少	次少	次多	最多
游離氣體能力	強	中	弱	中
感光能力	弱	中	強	否
穿透能力	弱,紙片即可	中,鋁箔或金	強,2毫米厚	強,厚鉛板難
	屏蔽	屬板即可屏蔽	鉛板難以完全	以完全屏蔽,
			屏蔽,足夠厚	富含氫核者可
			的鉛板可屏蔽	屏蔽,如混凝
				土、水
電場中偏折	負極,小	正極,大	否	否

(二) 衰變反應

母核(Parent nucleus): 衰變前的發射性原子核。

• 子核(Daughter necleus):衰變後的原子核。

β 衰變:

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

中子轉變成質子;放出之電子稱 β 粒子,該射線稱 β 射線;反微中子質量極小(原先包立提出時以為沒有質量,實驗證實有之),有二分之一的自旋,其能量為 β 衰變放出之能量減去 β 粒子之能量,其中後者之最大值等於前者。

- γ 衰變: α 或 β 衰變後的子核常處於不穩定(meta-stable)激發態,放出 γ 射線躍遷到較低能量的狀態。原子核躍遷的能量可達 MeV 量級,為 γ 射線範圍;電子躍遷的能量僅約 eV 量級,範圍為紅外線到紫外光。
- 自然衰變(Spontaneous decay):原子序大於82(鉛)者皆具放射性,會自然衰變,其中天然存在者有Ra, Ac, Th, Pa, U(半衰期>4.5E9年),原子序大於92稱超鈾元素(Transuranics)皆人工合成。
- 衰變鏈(Decay chain):一些原子核經衰變後之子核仍會自發衰變,需經過多次衰變才能形成 穩定的原子核。

- 衰變的發生是一種機率性的過程,無法預測哪一個原子核、哪一個時刻會發生衰變,每一次的 衰變都是獨立事件,其機率與其半衰期屬於原子核本身的特性,不受化學作用、溫度、壓力等 影響。
- 放射性原子核的放射強度與實際所含該放射性原子核的密度有關,與其相與結合狀態無關。
- 半衰期(Half-life):母核數量減少一半所需的時間,常以 au 或 $T_{\frac{1}{2}}$ 表示,常用在放射性元素定年法(Radiative dating)。

(三) 輻射曝露

- 西弗(Sievert, Sv):輻射曝露等效劑量之單位,每公斤生物組織吸收一焦耳輻射能稱一西弗。
- 碘片:碘化鉀片。可用於治療甲狀腺相關疾病。服用足夠量三十分鐘後可發生阻塞游離碘集入甲狀腺的功能,放射性碘由曝露環境吸入到甲狀腺約需要十到十二小時,故吸入後三到四小時服用碘片可阻擋約一半。日本福島核輻射災害時,日本政府以福島電廠半徑30公里內民眾為發放碘片對象。
- 口腔 X 光攝影: 0.01 mSv/次。
- 中華民國核電廠界外年劑量法規限值 0.5 mSv/yr。
- 乳房 X 光攝影: 0.7 mSv/次。
- 臺灣人接受天然背景輻射劑量:1.6 mSv/yr。
- 腸胃鋇劑攝影: 8 mSv/次。
- 心臟冠狀動脈電腦斷層掃描:16 mSv/次。
- 輻射工作人員年劑量限值: 20 mSv/yr。
- 全身一次急性曝露噁心、嘔吐:1000~2000 mSv。
- 鈷 60 遠隔治療: 2000 mSv。
- 全身一次急性曝露致死:6000 mSv。
- 癌症放射治療總劑量:20000~100000 mSv。

(四) 放射性衰變定律

放射性強度/活性(activity)R:指單位時間內衰變的原子核數,單位居里(Curie)為一克鐳的衰變率,約為 3.7×10^{10} 衰變每秒,與母核數 N 呈正比。

放射衰變定律指出:

$$R = -\frac{\mathrm{d}N}{\mathrm{d}t} = \lambda N = \lambda N_0 e^{-\lambda t}$$

其中 λ 為衰變常數。

衰變常數 λ 乘以半衰期 τ 等於 $\ln(2) \approx 0.693$ 。

(五) 平均壽命(Mean life)

$$\begin{split} \langle t \rangle &= \frac{-\int_{\infty}^{0} t \cdot N(t) \, \mathrm{d}t}{N_{0}} \\ &= -\lambda \int_{\infty}^{0} t e^{-\lambda t} \, \mathrm{d}t \\ &= -\left(e^{-\lambda t} \left(t - \frac{1}{\lambda}\right)\right) \Big|_{\infty}^{0} \\ &= \frac{1}{\lambda} \end{split}$$

(六) **釷系/釷-232** (Thorium-232, Th-232) 的衰變鏈

原子核質量數為四的倍數。自然中存在。

- 1. Th-232 → Ra-228 (經 α 衰變,半衰期:1.405 億年)
- 2. Ra-228 → Ac-228 (經 β 衰變,半衰期:5.75 年)
- 3. Ac-228 → Th-228(經 β 衰變,半衰期:6.15 小時)
- 4. Th-228 → Ra-224(經 α 衰變,半衰期:1.91 年)
- 5. Ra-224 → Rn-220 (經 α 衰變,半衰期:3.66 天)
- 6. Rn-220 → Po-216 (經 α 衰變,半衰期:55.6 秒)
- 7. Po-216 → Pb-212 (經 α 衰變,半衰期:0.145 秒)
- 8. Pb-212 → Bi-212(經 β 衰變,半衰期:10.64 小時)
- 64%:
 - (i) Bi-212 → Tl-208(經 β 衰變,半衰期:61 分鐘)
 - (j) TI-208 → Pb-208(經 β 衰變,半衰期:3.05 分鐘)
- 36%:
 - (i) Bi-212 → Po-212 (經 α 衰變,半衰期:61 分鐘,36%)
 - (j) Po-212 → Pb-208(經 α 衰變,半衰期:0.3 微秒)
- Pb-208(穩定)

(七) 錼系/錼-237(Neptunium-237, Np-237)的衰變鏈

原子核質量數除以四餘一。自然中罕見。

- 1. Np-237 → Pa-233(經 α 衰變,半衰期:2,144 萬年)
- 2. Pa-233 → U-233(經 β 衰變,半衰期:27 天)
- 3. U-233 → Th-229 (經 α 衰變,半衰期:15.68 萬年)
- 4. Th-229 → Ra-225(經 α 衰變,半衰期:7,340 年)
- 5. Ra-225 → Ac-225 (經 β 衰變,半衰期:14.9 天)

- 6. Ac-225 → Fr-221 (經 α 衰變,半衰期:10.0 天)
- 7. Fr-221 → At-217 (經 α 衰變,半衰期:4.8 分鐘)
- 8. At-217 → Bi-213(經 β 衰變,半衰期:32.3 毫秒)
- 9. Bi-213 → Po-213 (經 α 衰變,半衰期:45.6 分鐘)
- 10. Po-213 → Pb-209(經 α 衰變,半衰期:4.2 微秒)
- 11. Pb-209 → Bi-209(經 β 衰變,半衰期:3.25 小時)
- 12. Bi-209 (穩定)

(八) 鈾系/鈾-238 (Uranium-238, U-238) 的衰變鏈

原子核質量數除以四餘二。自然中存在。

- 1. U-238 → Th-234(經 α 衰變,半衰期:4.468 億年)
- 2. Th-234 → Pa-234m(經 β 衰變,半衰期:24.1 天)
- 3. Pa-234m → U-234 (經 β 衰變,半衰期:1.17 分鐘)
- 4. U-234 → Th-230(經 α 衰變,半衰期:24.5 萬年)
- 5. Th-230 → Ra-226 (經 α 衰變,半衰期:7,538 年)
- 6. Ra-226 → Rn-222 (經 α 衰變,半衰期:1,600 年)
- 7. Rn-222 → Po-218(經 α 衰變,半衰期:3.825 天)
- 8. Po-218 → Pb-214 (經 α 衰變,半衰期:3.1 分鐘)
- 9. Pb-214 → Bi-214(經 β 衰變,半衰期:26.8 分鐘)
- 10. Bi-214 → Po-214(經 β 衰變,半衰期:19.9 分鐘)
- 11. Po-214 → Pb-210 (經 α 衰變,半衰期:164 微秒)
- 12. Pb-210 → Bi-210(經 β 衰變,半衰期:22.3 年)
- 13. Bi-210 → Po-210(經 β 衰變,半衰期:5 天)
- 14. Po-210 → Pb-206(經 α 衰變,半衰期:138.4 天)
 - Pb-206 (穩定)

(九) 錒系/鈾-235(Uranium-235, U-235)的衰變鏈

原子核質量數除以四餘三。自然中存在。鈾-235 是今核電廠主要燃料。

- 1. U-235 → Th-231(經 α 衰變,半衰期:7.04 億年)
- 2. Th-231 → Pa-231(經 β 衰變,半衰期:25.52 小時)
- 3. Pa-231 → Ac-227(經 β 衰變,半衰期:3.28 萬年)
- 4. Ac-227 → Th-227(經 β 衰變,半衰期:21.77 年)

- 5. Th-227 → Ra-223(經 α 衰變,半衰期:18.68 天)
- 6. Ra-223 → Rn-219(經 α 衰變,半衰期:11.43 天)
- 7. Rn-219 → Po-215 (經 α 衰變,半衰期:3.96 秒)
- 8. Po-215 → Pb-211 (經 α 衰變,半衰期:1.78 毫秒)
- 9. Pb-211 → Bi-211 (經 β 衰變,半衰期:36.1 分鐘)
- 10. Bi-211 → TI-207 (經 α 衰變,半衰期:2.14 分鐘)
- 11. TI-207 → Pb-207(經 β 衰變,半衰期:4.77 分鐘)
 - Pb-207 (穩定)

(十) 鈾-239 (Uranium-239, Pu-239)

- 1. U-239 → Np-239(經 β 衰變,半衰期:23.45 分鐘)
- 2. Np-239 → Pu-239(經 β 衰變,半衰期:2.36 天)
- 3. Pu-239 → U-235(經 α 衰變,半衰期:24,110 年)
- 進入錒系/U-235 的衰變鏈。

(十一) 鈾-233 (Uranium-233, U-233) 的衰變鏈

- 1. U-233 → Th-229(經 α 衰變,半衰期:159,200 年)
- 進入錼系/Np-237 的衰變鏈

(十二) 鈾-232 (Uranium-232, U-232)

- 1. U-232 → Th-228 (經 α 衰變,半衰期:68.9 年)
- 進入釷系/Th-232 的衰變鏈。

(十三) 常見衰變的半衰期

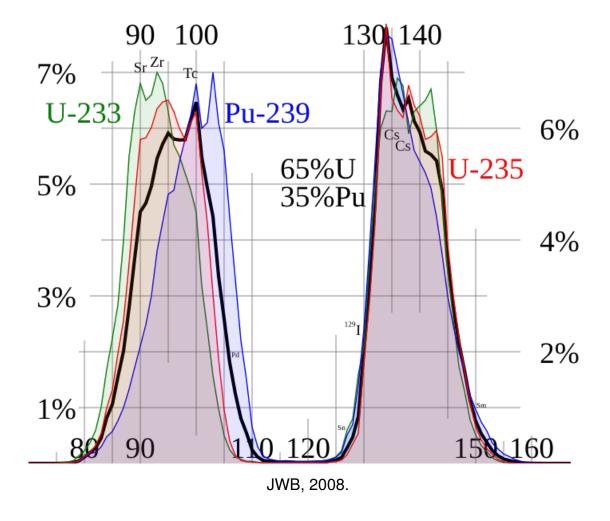
母核	子核	衰變形式	半衰期
自由中子	質子	β	615 秒,平均壽命
			887 秒
¹⁴ ₆ C	¹ 4 ₇ N	β衰變	5730 年
$\begin{vmatrix} 60 \\ 27 \end{vmatrix}$ Co	⁶⁰ ₂₈ Ni	β衰變	5.27 年
131 53	¹³¹ ₅₄ Xe	β衰變	8.04 天
¹⁹⁰ ₇₈ Pt	¹⁸⁶ Os	α衰變	6.5×10 ¹¹ 年
²²⁶ ₈₈ Ra	²²² ₈₆ Rn	α衰變	1600 年

三、 核分裂(Nuclear fission)

核分量指一個原子核分裂成兩個較輕的原子核,反應後總質量減少釋出能量。

(一) 核分裂反應

- 核分裂的反應物:中子轟擊原子核,原子核捕捉(capture)一個中子,發生核分裂反應。
- 慢中子/熱中子:約等於室溫下的氣體分子的速率,能量約40電子伏特,較高能量的快速中子 轟擊原子誘發核分裂更有效。費米1934年發現中子源和銀金屬間放一塊石蠟激發的核反應更 激烈即因變成慢中子。
- 核分裂的產物:核分裂時,分裂成兩個原子核,並放出快中子,產物每次並不相同,可觀察到 在質量數-產量比圖一有兩個高峰的分布。



- 核分裂的核能:核分裂反應後總質量減少,服從愛因斯坦質能互換公式 $E=\mathit{mc}^2$ 轉換成能量。
- 連鎖/鏈鎖反應(Chian reaction):核分裂產生的中子可用於參與其他核分裂反應,故核分裂可 持續不斷地進行。

(二) U-235 核分裂

U-235 核分裂主要反應為

$$^{235}_{92}$$
U $+^{1}_{0}$ $n \rightarrow ^{143}_{56}$ Ba $+^{90}_{36}$ Kr $+ 3^{1}_{0}$ n

$$^{235}_{92}\text{U} +^{1}_{0}n \rightarrow^{141}_{56} \text{Ba} +^{92}_{36} \text{Kr} + 3^{1}_{0}n$$

$$^{235}_{92}\text{U} +^{1}_{0}n \rightarrow^{144}_{55} \text{Cs} +^{90}_{37} \text{Rb} + 2^{1}_{0}n$$

$$^{235}_{92}\text{U} +^{1}_{0}n \rightarrow^{144}_{54} \text{Xe} +^{92}_{38} \text{Sr} + 2^{1}_{0}n$$

質量約減少 0.1%,1 個 U-235 原子分裂放出的可用能量約 202.5 MeV $\approx 3.24 \times 10^{11}$ J ,即約 19.54 TJ/mol \approx 83.14 TJ/kg,其中兩個分裂出的核共約有動能 169.1 MeV,中子約共有動能 4.8 MeV, γ 射線約有能量 7.0 MeV,另外又約 8.8 MeV 給反微中子逃逸而不可用。單位質量放出能量約是石油的 2M 倍、煤炭的 3M 倍。

天然鈾中 U-238 占 99.3%, U-235 占 0.7%。

U-238 會吸收中子但不會核分裂,而是形成 U-239 的激發態,而後 β 衰變成 Np-239,再 β 衰變成 Pu-239。Pu-239 與 U-235 較易分離,U-238 與 U-235 則較難。

最常用的核分裂材料為 U-235,用於核電廠(濃度約 3%)、原子彈(Atomic bomb)等;次之為 Pu-239,用於原子彈等。

(三) 核電廠

• 反應器/原子爐:內含燃料棒、減速劑、控制棒、冷卻劑。

• 燃料棒: 3% 至 5% U-235。

• 減速劑:重水或石墨,使快中子變成慢中子。

• 冷卻劑:水,吸熱蒸發。

• 控制棒:硼或鎘,可吸收中子,故用於控制反應速率。

• 發電機組:水受熱蒸發,推動渦輪機,帶動發電機發電。

四、 核融合(Nuclear fusion)

核融合指兩個原子核(通常是氫等較輕核種)融合成一個較重的原子核,反應後總質量減少釋出能量。

(一) 核融合反應的條件

 高溫:一億度以上的高溫,使核有足夠動能得以克服電斥力,此種溫度下所有電子均已遊離, 形成原子核與電子混合體,稱等離子態或電漿。因為核融合需要此種高溫,故稱熱核反應。若 欲人工重現太陽的核融合反應約需要 50 億度以上的高溫。

• 高壓:足夠大粒子密度,使碰撞機率增加。

輕核:通常為 ¹₁H 、 ²₁H (D) 、 ³₁H (T) 。

• 時間:足夠長的拘束時間。

(二) 質子-質子鏈反應(proton-proton chain, p-p chain)

$$2_{1}^{1}H \cdot {}_{1}^{2} H + {}_{1}^{0} e + {}_{0}^{0} v$$
 ${}_{1}^{2}H + {}_{1}^{1} H \cdot {}_{2}^{3} He + \gamma$
 $2_{2}^{3}He \cdot {}_{2}^{4} He + 2{}_{1}^{1}H$

淨反應為:

$$4_1^1 \text{H} \ !_2^4 \ He + 2_1^0 e + 2_0^0 v + 2 \gamma$$

放出能量約 26.7MeV 或 4.27× 10^{-12} J,屬逆 β 衰變反應。

質子-質子鏈反應在太陽及以下質量的恆星占主導地位。

太陽每日約消耗 5.13×10^{16} kg 的氫融合成氦,放出約 3.4×10^31 J 的能量,功率約 3.9×10^{29} W,每秒 約有五十兆個微中子穿過人體,但微中子與其他物質交互作用極弱。

(三) 碳氮氧循環(CNO cycle)/貝斯-魏茨澤克循環(Bethe-Weizsäcker cycle)

碳氮氧-1分支反應式:

$$^{1}2C + ^{1}H !^{1} 3N + \gamma + 1.95MeV$$
 $^{1}3N !^{1} 3C + e^{+} + v + 2.22MeV$
 $^{1}3C + ^{1}H !^{1} 4N + \gamma + 7.54MeV$
 $^{1}4N + ^{1}H !^{1} 5O + \gamma + 7.35MeV$
 $^{1}5O !^{1} 5N + e^{+} + v + 2.75MeV$

這個循環的淨效應是 4 個質子成為一個 α 粒子、2 個正電子(和電子湮滅,以 γ 射線的形式釋放出 能量)和 2 個攜帶著部分能量逃逸出恆星的電子微中子。

碳氮氧-I 分支是碳氮氧循環的主要分支,具有 1 7F 與 1 7O 的碳氮氧-II 次之,較重的恆星還有碳氮氧-III 和碳氮氧-IV 分支及氧氟循環。

碳氮氧循環在質量大於太陽的恆星中占主導地位。太陽只有 1.7% 的氦-4 核是經由碳氮氧循環的過程產生的。

(四) 氫彈(Hydrogen bomb)

由小型原子彈開啟無控制核融合反應,其威力可達原子彈千倍,反應式:

$$2_1^2 \text{H} \ !_1^3 \ \text{H} + _1^1 \ \text{H} + 7.5 \times 10^7 \text{kJ/mol}$$

$$_1^2 \text{H} + _1^3 \ \text{H} \ !_2^4 \ \text{He} + _0^1 \ n + 1.7 \times 10^9 \text{kJ/mol}$$

(五) 可控核融合

核融合無輻射汙染,碳排放亦遠低於燃燒化石燃料,故未來可能用於發電。目前主要嘗試使用氘核 和氚核變成氦-4 核與中子,所需燃料氘和氚只需從海水提煉,但目前仍無法控制反應速率。

五、 原子核束縛能 (Binding energy, B.E.)

(一) 原子核束縛能

原子核內受有強力束縛,將所有核子分開所需加入的最小能量稱該原子核的束縛能。因加入的能量轉換為系統質量的增加 Δm ,故 B.E. $= (\Delta m)c^2$ 。

設 m_X 為 $^{A}_{7}X$ 原子之質量, m_H 為氫原子的質量, m_n 為中子之質量,則 $^{A}_{7}X$ 原子核之束縛能 B.E. 為:

B.E. =
$$(Zm_H + (A - Z)m_n - m_X)c^2$$

其中 Zm_H 與 m_X 均有 Z 個電子可抵銷。

以 4_2 He 為例, $m_{
m H}=1.007825{
m u}$, $m_{
m He}=4.002604{
m u}$, $m_n=1.008665{
m u}$:

B.E. =
$$(2 \times 1.007825 \text{u} + 2 \times 1.008665 - 4.002604 \text{u})c^2 = 0.030376 \text{u}c^2 = 28.30 \text{MeV}$$

AX 原子核的核子平均束縛能為其原子核束縛能除以其質量數。

如⁴He 中核子平均束縛能為

$$\frac{\text{B.E.}}{A} = \frac{28.30}{4} \text{MeV} = 7.075 \text{MeV}$$

(二) 核子平均束縛能與質量數的關係

若每個原子核中兩個核子之間的束縛能均同,則原子核束縛能應正比於 $\frac{A(A-1)}{2}$,故核子平均束縛能與質量數完全正相關,但實際上強力作用距離短,較遠的核子間交互作用和為斥力,故核子平均束縛能-質量數曲線在 56 Fe 的 8.75MeV 附近達到最大後開始緩降,到 238 U 時為 7.6MeV。

因此,質量數遠小於 62 的核融合放能,質量數遠大於 62 的核融合吸能,這解釋了為何當恆星核融合產生鐵後開始降溫。