

## 第十章 原子核

10.1  ${}^1_1\text{H}$ 和 ${}^1_0\text{n}$ 的质量分别是 1.0078252 和 1.0086654 质量单位, 算出 ${}^{12}_6\text{C}$ 中每个核子的平均结合能 (1 原子量单位=931.5MeV/c<sup>2</sup>) .

解: 原子核的结合能为:  $E = (Zm_H + Nm_n - m_A) \times 931.5\text{MeV}$

核子的平均结合能为:  $\bar{E}_0 = \frac{E}{A}$

$$\therefore \bar{E} = \frac{1}{A} (6 \times m_p + 6m_n - m_A) \times 931.5\text{MeV} = 7.680\text{MeV}$$

10.2 从下列各粒子的质量数据中选用需要的数值, 算出 ${}^{30}_{14}\text{Si}$ 中每个核子的平均结合能:

$$e: 0.000548, \quad {}^2_1\text{H}: 2.014102, \quad {}^1_0\text{n}: 1.008665$$
$${}^{30}_{14}\text{Si}: 29.973786, \quad {}^1_1\text{H}: 1.007825$$

解:  $\bar{E}_0 = \frac{E}{A} = \frac{1}{A} (Zm_{{}^1_1\text{H}} + Nm_{{}^1_0\text{n}} - m_{\text{ASi}}) \times 931.5\text{MeV} = 8.520\text{MeV}$

10.3  ${}^{232}_{90}\text{Th}$ 放射 $\alpha$ 射线成为 ${}^{228}_{88}\text{Ra}$ . 从含有 1 克 ${}^{232}_{90}\text{Th}$ 的一片薄膜测得每秒放射 4100 粒 $\alpha$ 粒子, 试计算出 ${}^{232}_{90}\text{Th}$ 的半衰期为 $1.4 \times 10^{10}$ 年.

解: 根据放射性衰变规律:  $N = N_0 e^{-\lambda t}$

如果在短时间 $dt$ 内有 $dN$ 个核衰变, 则衰变率 $dN/dt$ 必定与当时存在的总原子核数目 $N$ 成正比, 即:

$$-\frac{dN}{dt} = \lambda N = \lambda N_0 e^{-\lambda t}$$

$$\text{此式可写成: } \lambda e^{-\lambda t} = -\frac{dN}{N_0} \dots\dots (1)$$

$$\text{其中 } \lambda e^{-\lambda t} = -\frac{dN}{N_0}, \quad -\frac{dN}{dt} = 4100, \quad N_0 = \frac{6.02 \times 10^{23}}{232} = 26 \times 10^{20}$$

将各已知量代入 (1) 式, 得:

$$\lambda e^{-\lambda} = \frac{4100}{26 \times 10^{20}} = \frac{41}{26 \times 10^{18}} \dots\dots (2)$$

因为  ${}^{232}_{90}\text{Th}$  的半衰期为  $1.4 \times 10^{10}$  年, 所以可视  $\lambda$  为很小, 因此可以将  $e^{+\lambda}$  展成级数, 取前两项即有:  $e^{+\lambda} \approx 1 + \lambda$ , (2) 式变为:  $\frac{\lambda}{\lambda + 1} = \frac{41}{26 \times 10^{18}}$

由此得:  $\lambda = 1.58 \times 10^{-18}$  /秒

$$T = \frac{\ln 2}{\lambda} = 0.438 \times 10^{18} \text{ 秒} = 1.4 \times 10^{10} \text{ 年}$$

10.4 在考古工作中, 可以从古生物遗骸中  ${}^{14}\text{C}$  的含量推算古生物到现在的时间  $t$ .

设  $\rho$  是古生物遗骸中  ${}^{14}\text{C}$  和  ${}^{12}\text{C}$  存量之比,  $\rho_0$  是空气中  ${}^{14}\text{C}$  和  ${}^{12}\text{C}$  存量之比, 是推导出下列公式:  $t = T \frac{\ln(\rho_0 / \rho)}{\ln 2}$  式中  $T$  为  ${}^{14}\text{C}$  的半衰期.

证:  ${}^{14}\text{C}$  的衰变定律  $N({}^{14}\text{C}) = N_0({}^{14}\text{C})e^{-\lambda t}$

容易推得衰变常数  $\lambda$  和半衰期  $T$  之间的关系为:  $\lambda = \frac{\ln 2}{T}$

对上述第一个式子, 方程两边同时除以古生物遗骸中  ${}^{12}\text{C}$  的原子数。

$$\frac{N({}^{14}\text{C})}{N({}^{12}\text{C})} = \frac{N_0({}^{14}\text{C})}{N({}^{12}\text{C})} e^{-\lambda t}$$

显然方程左边两项的比值即为  $\rho$ 。方程右边的系数项的意义为: 古生物刚刚死亡时体内  ${}^{14}\text{C}$  与  ${}^{12}\text{C}$  的含量比, 该比值与当时大气中  ${}^{14}\text{C}$  与  ${}^{12}\text{C}$  的含量比相同。

而地球上  ${}^{14}\text{C}$  与  ${}^{12}\text{C}$  的含量比, 保持动态平衡, 随着年代的改变几乎为一常数。

也就是说方程右边的系数项与当前大气中的  ${}^{14}\text{C}$  与  ${}^{12}\text{C}$  的含量比相同, 即为  $\rho_0$

因此  $\rho = \rho_0 e^{-\lambda t}$

$$\lambda t = \ln \frac{\rho_0}{\rho}$$

$$\therefore t = \frac{1}{\lambda} \ln \frac{\rho_0}{\rho} = T \frac{\ln(\rho_0 / \rho)}{\ln 2}$$

10.5 核力在原子核大小的距离内有很强的吸引力, 它克服了质子间的 (元素氢除外, 那里只有一粒质子) 库仑排斥力的作用而使原子核结合着, 足见在原子核中核力的作用超过质子间的库仑排斥力作用; 从质子间排斥力的大小可以忽略地了解到核力大小的低限。试计算原子核中两粒质子间的库仑排斥力的大小

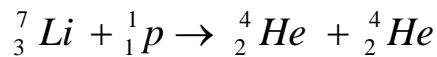
(用公斤表示)。(质子间的距离用  $10^{-15}$  米)

$$\text{解: } f = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{e^2}{R^2} = 23\text{kg}$$

10.6 算出  ${}^7_3\text{Li}(p, \alpha){}^4_2\text{He}$  的反应能。有关同位素的质量如

下:  ${}^1_1\text{H}, 1.007825; {}^4_2\text{He}, 4.002603; {}^7_3\text{Li}, 7.015999$ 。

解:核反应方程式如下:



$$Q = [(m_0 + m_1) - (m_2 + m_3)]c^2$$

$$= [(7.015999 + 1.007825) - (2 \times 4.002603)] \times 931.5 \text{ MeV}$$

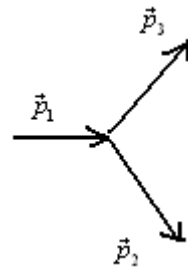
$$= 17.35 \text{ MeV}$$

反应能是  $17.35 \text{ MeV}$ , 大于零, 是放能反应。

10.7 在第六题的核反应中, 如果以  $1 \text{ MeV}$  的质子打击  $\text{Li}$ , 问在垂直于质子束的方向观测到的  ${}^4_2\text{He}$  能量有多大?

解:核反应中的总质量和联系的总能量守恒、动量守恒。设  ${}^4_2\text{He}$  核飞出方向与沿入射质子的方向之间的夹角为  $\theta$ , 则反应能  $Q$ :

$$Q = (1 + \frac{A_2}{A_3})E_2 - (1 - \frac{A_1}{A_3})E_1 - \frac{2\sqrt{A_1 A_2 E_1 E_2}}{A_3} \cos\theta \quad (\text{质量之比改为质量数之比})$$

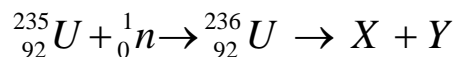


$$\theta = 90^\circ, \Rightarrow Q = (1 + \frac{A_2}{A_3})E_2 - (1 - \frac{A_1}{A_3})E_1$$

$$\Rightarrow E_2 = \frac{Q + E_1(1 - \frac{A_1}{A_3})}{1 + A_2/A_3} = \frac{17.35 + 1 \times (1 - \frac{1}{4})}{1 + 1} = 9.05 \text{ MeV}$$

10.8 试计算 1 克  ${}^{235}\text{U}$  裂变时全部释放的能量约为等于多少煤在空气中燃烧所放出的热能 (煤的燃烧约等于  $33 \times 10^6$  焦耳/千克;  $1 \text{ MeV} = 1.6 \times 10^{-13}$  焦耳)。

解: 裂变过程是被打击的原子核先吸收中子形成复核, 然后裂开。



我们知道, 在  $A=236$  附近, 每个核子的平均结合能是  $7.6 \text{ MeV}$ ; 在  $A=118$  附

近，每一个核子的平均结合能量是 8.5 MeV。所以一个裂为两个质量相等的原子核并达到稳定态时，总共放出的能量大约是：

$$\varepsilon = 2 \times \frac{236}{2} \times 8.5 \text{ MeV} - 236 \times 7.6 \text{ MeV} = 210 \text{ MeV}$$

而  $1 \text{ MeV} = 1.6 \times 10^{-13}$  焦耳，所以： $\varepsilon = 3.36 \times 10^{-11}$  焦耳。

1 克  $^{235}\text{U}$  中有  $N$  个原子； $N = \frac{MN_0}{A} = 2.56 \times 10^{21} \Rightarrow E = N\varepsilon = 8.6 \times 10^{10}$  焦耳

它相当的煤质量  $M = 2.6 \times 10^3$  公斤 = 2.6 吨。

**10.9 计算按照 (10.8-1) 式中前四式的核聚变过程用去 1 克氘所放出的能量约等于多少煤在空气中燃烧所放出的热能 (煤的燃烧热同上题)。**

解：完成此四个核反应共用六个  $^2\text{H}$ ，放出能量 43.2 MeV，平均每粒  $^2\text{H}$  放

出 7.2 MeV。1 克氘包含  $N$  粒  $^2\text{H}$ ，则  $N = \frac{MN_0}{A} = 3.0 \times 10^{23}$

所以 1 克氘放出的能量约等于：

$$E = N \times 7.2 \text{ MeV} = 2.2 \times 10^{24} \text{ MeV} = 3.5 \times 10^{11} \text{ 焦耳}$$

与它相当的煤： $M = \frac{E}{a} \approx 10.6 \times 10^3$  公斤 = 10.6 吨

**10.10 包围等离子体的磁通量密度  $B$  是 2 韦伯/米<sup>2</sup>，算出被围等离子体的压强。**

解：根据公式： $P_{\text{内}} + \frac{B_{\text{内}}^2}{2\mu_0} = \frac{B_{\text{外}}^2}{2\mu_0}$  得：

$$P_{\text{内}} = \frac{B_{\text{内}}^2}{2\mu_0} - \frac{B_{\text{外}}^2}{2\mu_0}, \text{ 式中 } P_{\text{内}} \text{ 是等离子体的压强； } B \text{ 是磁通密度； } \mu_0 \text{ 是真空中}$$

的磁导率，等于  $4\pi \times 10^{-7}$  亨/米，设  $B_{\text{内}}$  小到可以忽略，则得到：

$$P_{\text{内}} = \frac{B_{\text{外}}^2}{2\mu_0} = 15.92 \times 10^5 \text{ 牛顿/米}^2$$

因 1 大气压 =  $10.13 \times 10^4$  牛顿/米<sup>2</sup>，故  $P_{\text{内}} = 15.7$  大气压