

## النواة: الكتلة والطاقة

### I - التكافؤ "كتلة - طاقة"

#### 1 - علاقة إنشتايern

توصل العالم إنشتايern من خلال الميكانيك النسبيّة الخاصة سنة 1905م إلى أن هناك تكافؤ بين الكتلة والطاقة .

تمتلك كل مجموعة كتلتها  $m$  ، في حالة سكون ، طاقة  $E$  تسمى طاقة الكتلة تعبيرها هو :

$$E = m.c^2$$

$c \approx 3.10^8 m/s$  سرعة الضوء

$m$  كتلة المجموعة نعبر عنها ب kg

$E$  طاقة المجموعة نعبر عنها بالجول .

عندما تتغير كتلة المجموعة ب  $\Delta m$  خلال تحول ما ، يكون تغير الطاقة الكتيلية لهذه المجموعة هو :

$$\Delta E = \Delta m.c^2$$

$\Delta m < 0$  ( تنقص كتلة مجموعة في سكون ) ، طاقتها الكتيلية تنقص كذلك  $\Delta E < 0$  : تحرر المجموعة

في هذه الحالة طاقة تمنحها للوسط الخارجي . ( $Q < 0$ )

$\Delta m > 0$  ( تزداد كتلة مجموعة في سكون ) ، طاقتها الكتيلية تزداد كذلك  $\Delta E > 0$  : تكتسب المجموعة

في هذه الحالة طاقة من الوسط الخارجي . ( $Q > 0$ )

#### 2 - وحدة الكتلة والطاقة

##### أ - وحدة الكتلة الذرية

في الفيزياء النووية ، تكون كتل النوى والدائقق صغيرة جدا ، لذا نعبر عنها بوحدة ملائمة تسمى وحدة الكتلة الذرية ونرمز لها ب u

1u يساوي  $\frac{1}{12}$  من كتلة ذرة الكربون 12

نعلم أن كتلة مول واحد من ذرات الكربون 12 تساوي  $12.10^{-3} \text{ kg}$  ويحتوي 1 مول على  $N=6.02 \cdot 10^{23}$  ذرة أي أن :

$$1u = 1,66 \cdot 10^{-27} \text{ kg} \quad \text{وبالتالي} \quad 1u = \frac{1}{12} \frac{12 \cdot 10^{-3}}{6.03 \cdot 10^{23}} = 1,66 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$$

مثال : كتلة البروتون

$$m_p = 1,6725 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$$

$$m_p = \frac{1,6725 \cdot 10^{-27}}{1,66 \cdot 10^{-27}} = 1,0073u$$

#### ب - وحدة الطاقة : الإلكترون - فولط

في الفيزياء النووية الجول وحدة غير ملائمة للطاقة ، لذلك يفضل استعمال الإلكترون - فولط ومضاعفاته كالميغا إلكترون - فولط (MeV) .

$$1eV = 1,602177 \times 10^{-19} J$$

$$1MeV = 10^6 eV = 1,602177 \times 10^{-13} J$$

#### ج - الطاقة المكافئة لوحدة الكتلة الذرية u .

حسب علاقـة إنشـتاين الطـاـقة الـتي تـكـافـئ 1u هـي :

$$E = 1,66054 \times (299792458)^2 = 1492,42 \times 10^{-13} J$$

$$E = \frac{1492,42 \times 10^{-13}}{1,602177 \times 10^{-13}} = 931 MeV$$

$$1u = 931,5 MeV / c^2$$

مثال : حساب طاقة الإلكترون :  $E=mc^2$  بحيث أن  $m_e = 9,1 \cdot 10^{-31} kg$   
 $E = 0,512 MeV$  فإن  $1eV = 1,6 \cdot 10^{-19} J$  و بما أن  $J = 9,1 \cdot 10^{-31} \cdot 9 \cdot 10^{16} J = 81,9 \cdot 10^{-15} J$   
 نستنتج أن كتلة الإلكترون بوحدة الطاقة الكنلية :  $m_e = 0,512 MeV/c^2$

## II - طاقة الرابط Energie de liaison

### 2 - النقص الكتلي .

تبين قياسات دقيقة أنجرت بواسطة معيار الكتلة أن كتلة النواة تكون دائماً أقل من مجموع كتل الدوائر التي تكونها .

مثال : كتلة نواة الديوتريوم  ${}^2_1 H$  :  $m({}^2_1 H) = 2,0109 u$

الدوائر المكونة لنواة الديوتريوم  $Z=1$  و  $N=1$

مجموع كتل الدوائر :  $m_p + m_n = 2,0199 u$

$$\Delta m = (m_p + m_n) - m({}^2_1 H)$$

وبالتالي  
 $= 0,0050 u$

نسمى  $\Delta m$  بالنقص الكتلي للنواة .

بصفة عامة : نسمى النقص الكتلي لنواة  $\Delta m$  الفرق بين مجموع كتل النويات وكتلة النواة وهو مقدار دائماً موجب .

$$\Delta m = (Zm_p + Nm_n) - m({}^A_Z X)$$

### 2 - طاقة الرابط

النواة مكونة من بروتونات ذات شحنة موجبة  $+e$  و نوترونات ذات شحنة منعدمة . يفسر تماسك النواة بوجود قوى نوية ذات شدة كبيرة تسمى بقوى التأثيرات البنية القوية .

لفصل نويات النواة يجب إعطاؤها طاقة ، تسمى طاقة الرابط  $E_\ell$

وبحسب علاقة التكافؤ بين الكتلة والطاقة لأنشتاين فإن النقص الكتلي لنواة يكافئ الطاقة اللازمة لاعطاؤها لفصل نوياتها :

$$Zm_p + (A-Z)m_n = m({}^A_Z X) + E_\ell$$

$$E_\ell = \Delta m \cdot c^2 = (Zm_p + (A-Z)m_n - m({}^A_Z X)) \cdot c^2$$

### 2 - طاقة الرابط بالنسبة لنواة

$$\mathcal{E} = \frac{E_\ell}{A}$$

وحدة  $\mathcal{E}$  هي Mev/nucléon

وهي تمثل طاقة الرابط المتوسطة لنوية .

للحكم على مدى استقرار نويدة يجب اعتبار طاقة الرابط بالنسبة لنوية .

تكون نويدة أكثر استقراراً كلما كانت طاقة الرابط بالنسبة لنوية كبيرة .

#### تمرين تطبيقي :

نعتبر نويدة الراديوم  ${}^{226}_{88} Ra$

أحسب طاقة الرابط لنويدة الراديوم واستنتاج طاقة الرابط بالنسبة لكل نوية .

نعطي :  $m(Ra) = 225,977 u$  و  $m_p = 1,00728 u$  و  $m_n = 1,00867 u$  و  $1u = 1,66 \cdot 10^{-27} kg$

$$c = 3 \cdot 10^8 m/c^2$$

**الحوال:** طاقة الريط اللازمة هي الطاقة اللازمة لفصل نوبات موجودة في حالة سكون .

$$E_\ell = \Delta m \cdot c^2 = [(Zm_p + Nm_n) - m(^A_Z X)]c^2$$

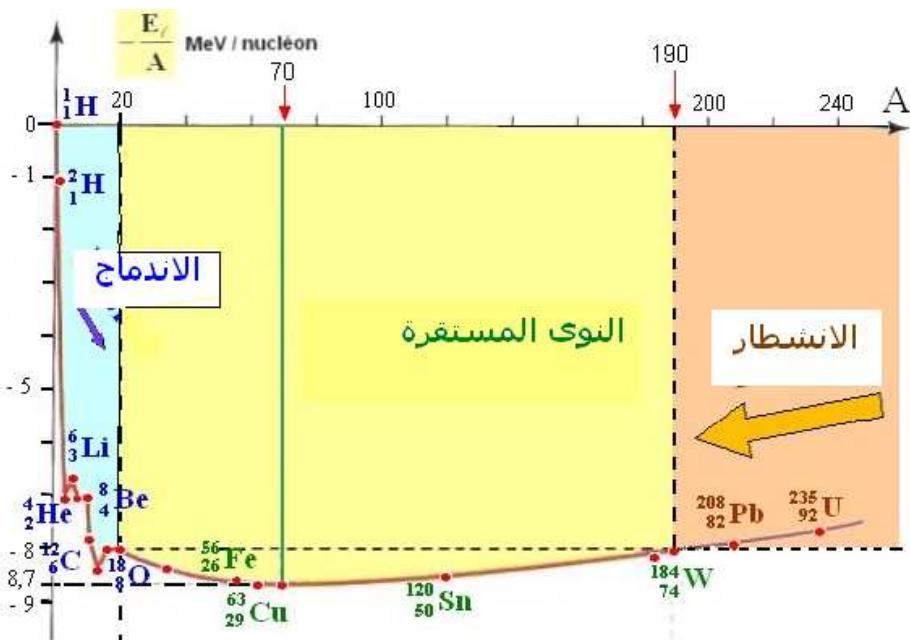
و منه فإن  $N=226$   $Z=88$

$$E_\ell = (88 \cdot 1,00728 + 138 \cdot 1,00867 - 225,977) \cdot 9 \cdot 10^{16} = 2,779 \cdot 10^{-10} \text{ J} = 1736,90 \text{ MeV}$$

$$\mathcal{E} = \frac{1736,90}{226} = 7,68 \text{ MeV} / c^2 \text{ وبالنالي } \mathcal{E} = \frac{E_\ell}{A}$$

## 2 – 4 منحنى أسطون Aston

يمكن مقارنة استقرار مختلف النوبات باستعمال منحنى أسطون ، حيث يمثل تغيرات مقابل طاقة الريط



بالنسبة لنوبية  $\left( \frac{E_\ell}{A} \right)$  بدلالة

عدد النوبات  $A$  . أنظر الشكل .

من خلال المنحنى نلاحظ :

- $20 < A < 195$  :

لها قيم دنيا تقارب  $\left( \frac{E_\ell}{A} \right)$

قيمتها المطلقة  $8 \text{ MeV}/c^2$  . هذه المنطقة تضم النوى الأكثر استقرارا ( مثال الحديد Fe هو النوى الأكثر استقرارا لذا يوجد بوفرة في الطبيعة .

$A > 195$  و  $A < 20$  •

كبيرة أي أن  $\left( \frac{E_\ell}{A} \right)$

صغيرة جدا وبالنالي فطاقة الريط بالنسبة لنوبية ضعيفة الشيء الذي يبين أن هذه النوى غير مستقرة يمكنها أن تحول إلى نوى أكثر استقرارا .

يمكن لهذه أن تحول وفق نوعين من التفاعلات النووية :

--  $A > 19$  . النوى الثقيلة غير المستقرة تنسطر إلى نوatin خفيفتين . وتسمى هذه **الطاهرة الانشطار النووي** .

--  $A < 20$  . النوى الخفيفه تتحد فيما بينها لتعطي نواة أكثر ثقلا وتسماى هذه **الطاهرة الاندماج النووي** .

**ملحوظة** . الاندماج والانشطار تفاعلان محرضان .

## III – الانشطار والنوى Fusion et fission nucléaire

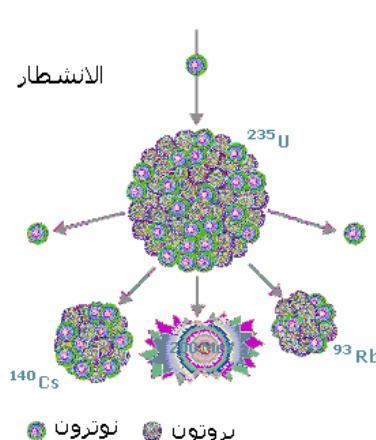
### 1 – الانشطار النووي :

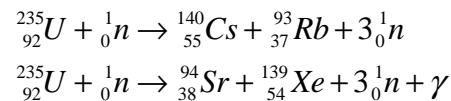
يمكن لنواة ثقيلة كالأورانيوم أو البلوتونيوم مثلا أن تنقسم ، بعد قدرها بنترون بطيء ( طاقته الحركية أقل من  $0,1 \text{ MeV}$  ) إلى نوatin خفيفتين . يسمى هذا التحول الانشطار النووي ، وتسمى النوى الثقيلة النوى **fissile** الشطورة والنترون القديفة :

**النوترون الحراري** .

الانشطار النووي تفاعل نووي تنقسم خلاله نواة ثقيلة شطورة ، بعد التقادها لنترون حراري إلى نوatin خفيفتين .

أمثلة :





### ب - تفاعل متسلسل

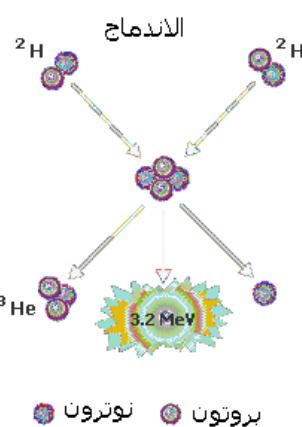
يمكن لنوترونات الناتجة عن الانشطار النووي أن :

- تفلت من وسط التفاعل .

- أو تلتفها نوى غير شطورة .

أو تتسب في انشطار نوى أخرى ، مساهمة في حدوث تفاعل متسلسل قد يتم بكيفية تفجيرية ، إذا كان غير متحكم فيه ، وهذا ما يحدث في القنبلة النووية . ويمكن التحكم فيه وضبطه وهذا ما يحدث في المفاعلات النووية حيث ينتج الطاقة بكيفية منتظمة .

ويتحكم في التفاعل المتسلسل في المفاعلات النووية عن طريق امتصاص النوترونات بواسطة قضبان من الكاديوم .

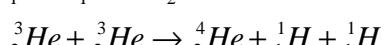
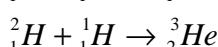
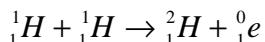


### 2 - الاندماج النووي .

#### أ - تعريف

الاندماج النووي تفاعل يتم خلاله انضمام نوatin خفيفتين لتكوين نواة أكثر ثقلًا .

أمثلة : تقع تفاعلات الاندماج داخل الشمس حيث يتم خلالها تكون الهيليوم انطلاقا من الهيدروجين ، وفق ثلاث مراحل :



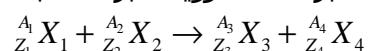
### ب - شروط تحقيق الاندماج النووي

لا يتحقق الاندماج النووي إلا إذا كان للنوتين الخفيفتين طاقة تمكّنها من التغلب على قوى التأثيرات البينية التناافية . ويطلب توفير هذه الطاقة درجة حرارة عالية . ولهذا السبب ينبع الاندماج بالتفاعل النووي الحراري .

## VI - الحصيلة الكتيلية والطاقة لتفاعل نووي .

#### 1 - الحالة العامة :

نعتبر تفاعلاً نووياً معبراً عنه بالمعادلة التالية :



$X_i$  تدل على نوى عناصر كيميائية أو دقائق .

الحصيلة الطاقية المقرنة بهذا لتفاعل هي :

$$[E_\ell(X_1) + E_\ell(X_2)] = [E_\ell(X_3) + E_\ell(X_4)] + \Delta E$$

$$\Delta E = [E_\ell(X_1) + E_\ell(X_2)] - [E_\ell(X_3) + E_\ell(X_4)]$$

حيث  $E_\ell(X_i)$  طاقة الربط للنواة أو الدقيقة  $X_i$  . و  $\Delta E$  طاقة التفاعل .

حسب تعبير طاقة الربط  $E_\ell$  لدينا :

$$\Delta E = [m(X_3) + m(X_4)].c^2 - [m(X_1) + m(X_2)].c^2$$

$$\Delta E = [m(X_3) + m(X_4) - m(X_1) - m(X_2)].c^2$$

$$\Delta E = \Delta m.c^2 = [m(\text{produit}) - m(\text{reactifs})].c^2$$

#### ملحوظة : مخطط الطاقة لتفاعل نووي عام :

$E_i$  : الطاقة البدئية للمجموعة

$E_f$  : الطاقة النهائية للمجموعة .

$E_{\ell}(X_1) + E_{\ell}(X_2)$  الطاقة التي تكتسبها المجموعة لتفكيك النواتين .  
 -  $[E_{\ell}(X_3) + E_{\ell}(X_4)]$  الطاقة التي تحررها المجموعة عند تكون النواتين  $X_3$  و  $X_4$  .  
 $\Delta E$  الطاقة الكلية لهذا التفاعل النووي وبذلك تصبح أكثر استقرارا .  
 ملحوظة : الطاقة المحررة خلال تفاعل ناشر للطاقة هي  $Q = -\Delta E > 0$

## 2 - تطبيقات على الانشطار والاندماج النوويين

### A - الانشطار النووي :

نعتبر معادلة الانشطار النووي التالية :



نعطي كتل النوى المتدخلة في هذا التفاعل النووي .

${}^{235}_{92}U$	${}^{140}_{55}Cs$	${}^{93}_{37}Rb$	${}^1_0n$
234,99346 u	139,88711 u	92,90174 u	1,00866 u

أحسب الطاقة المحررة من طرف نواة واحدة من الأورانيوم .

$$\Delta E = \Delta m \cdot c^2$$

بحيث أن

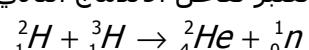
$$\begin{aligned} \Delta m &= m_f - m_i \\ &= [m({}^{140}_{55}Cs) + m({}^{93}_{37}Rb) + 3m({}^1_0n)] - [m({}^{235}_{92}U) + m({}^1_0n)] \\ &= [m({}^{140}_{55}Cs) + m({}^{93}_{37}Rb) + 2m({}^1_0n) - m({}^{235}_{92}U)] \\ &= -0,18729u = -3,1100 \times 10^{-28} kg \\ \Delta E &= \Delta m \cdot c^2 = -2,7995 \times 10^{-11} J = -174,699 MeV \end{aligned}$$

أي أن انشطار نواة واحدة من الأورانيوم تحرر طاقة  $Q = -\Delta E$  تساوي  $174,699 MeV$  .

مخطط الطاقة لتفاعل الانشطار : أنظر الشكل

### B - الاندماج النووي

نعتبر تفاعل الاندماج التالي :



$$\Delta E = \Delta m \cdot c^2$$

$$\begin{aligned} \Delta m &= m_f - m_i = [m({}^2_4He) + m({}^1_0n)] - [m({}^2_1H) + m({}^3_1H)] \\ &= -0,18729u = -3,1100 \times 10^{-28} kg \end{aligned}$$

$$\Delta E = \Delta m \cdot c^2 = -17,585 MeV$$

${}^2_1H$	${}^3_1H$	${}^2_4He$	${}^1_0n$
2,01355	3,01550	4,00150	1,00866

تفاعل الاندماج يحرر طاقة تقارب  $18 MeV$  ، بينما تفاعل الانشطار يحرر طاقة تقارب  $200 MeV$  تقريبا . فالبنسبة لعدد النويات بالنسبة للاندماج النووي 5 نويات وبالنسبة للانشطار النووي 236 نوية أي أنه بالنسبة لنوية واحدة الطاقة المحررة بالاندماج أكبر بخمس مرات سلسلة التمارين (2)

## 3 - تطبيقات على التحولات النووية التلقائية .

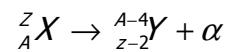
ملحوظة مهمة :

$\Delta E < 0$  تكون المجموعة ناشرة للطاقة أي أنها تحرر الطاقة يكتسبها المحيط الخارجي ( $Q = -\Delta E > 0$ ).

$\Delta E > 0$  تكون المجموعة ماصة للطاقة (تكتسب طاقة من المحيط الخارجي ( $Q = \Delta E > 0$ )) بالنسبة لتفاعلات النووية التلقائية تكون دائما  $\Delta E > 0$  ونرمز لها بالحرف  $E$  وتظهر هذه الطاقة على شكل طاقة حرارية تكتسبها على الخصوص الدقائق المنبعثة خلال التفتت.

### أ - النشاط الإشعاعي $\alpha$

معادلة التفتت  $\alpha$  هي :

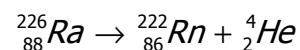
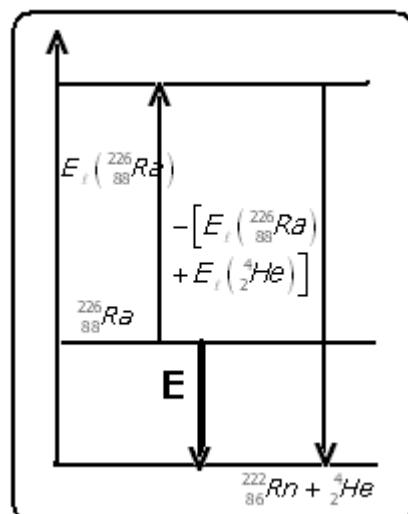


الطاقة المتحررة خلال النشاط الإشعاعي  $\alpha$  :

$$E = [m(\alpha) + m(^{A-4}_{Z-2}Y) - m(^{Z}_{A}X)].c^2$$

تطبيق : أحسب الطاقة الناتجة عن تفتت نواة واحدة من الراديوم 226 . نواة الراديوم إشعاعية النشاط  $\alpha$  نعطي :

$^{226}_{88}Ra$	$^{222}_{86}Rn$	$^{4}_{2}He$
225,977u	221,9702	4,0015



نجز الحصيلة الطاقية لهذا التفاعل :

$$E = [m(^{222}_{86}Rn) + m(^{4}_{2}He) - m(^{226}_{88}Ra)].c^2$$

$$= [-5,3.10^{-3}u].c^2$$

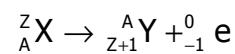
نعلم أن  $1u = 931,5 \text{ MeV}/c^2$  وبالتالي فإن :

$$E = -5,3.10^{-3} \times 931,6 \frac{\text{MeV}}{c^2}.c^2 = -4,94 \text{ MeV}$$

وبالتالي الطاقة المحررة عن هذا التفاعل هي  $Q = -E = E_C(\alpha) = 4,94 \text{ MeV}$  وهي تظهر على شكل طاقة حرارية تكتسبها على الخصوص الدقيقة .

### ب - النشاط الإشعاعي $\beta^-$

معادلة التفتت للنشاط الإشعاعي  $\beta^-$

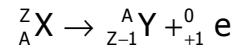


الحصيلة الطاقية للنشاط الإشعاعي  $\beta^-$  :

$$E = [m(^{A}_{Z+1}Y) + m(^{0}_{-1}e) - m(^{Z}_{A}X)].c^2$$

### ج - النشاط الإشعاعي $\beta^+$

معادلة التفتت للنشاط الإشعاعي  $\beta^+$



الحصيلة الطاقية للنشاط الإشعاعي  $\beta^+$  :

$$E = [m(^{A}_{Z-1}Y) + m(^{0}_{+1}e) - m(^{Z}_{A}X)].c^2$$

ملحوظة :

تحول الطاقة المحررة خلال التفاعلات النووية إلى طاقة حرارية للنوى والدقائق الناتجة عن هذا التحول وكذلك إلى طاقة كهرمغناطيسية للإشعاعات  $\gamma$  .

$$Q = -\Delta E = \sum E_C(^{A}_{Z}Y)$$

٧<sup>A</sup> : النوى والدقائق الناتجة عن التحول

## ٧ - التأثيرات البيولوجية للنشاط الإشعاعي .

للإشعاعات النووية تأثير على جسم الإنسان وذلك حسب الكمية التي يمتصها الجسم وبطبيعة الأشعة

- الإشعاعات  $\alpha$

الجلد .

الإشعاعات  $\beta$  أكثر نفاذية من  $\alpha$  ، ويلزم عددة مليمترات لإيقافها . تستعمل هذه الإشعاعات لمعالجة الخلايا السرطانية .

الإشعاعات  $\gamma$  نافذة بقدر كبير ، وإيقافها يلزم عدة سنتيمترات من الرصاص ، وتستعمل في تشخيص الأمراض بالصور .

تستعمل الإشعاعات النووية في الطب بكميات ضئيلة جداً كعنصر لاستشفاء ولتشخيص الأمراض أو لمعالجتها .

كيف تؤثر الإشعاعات النووية على الإنسان ؟

تفاصل الإشعاعات النووية ذات الطاقة العالية مع المادة المكونة لجسم الإنسان ، إذ يمكنها انتزاع إلكترونات ذرات خلايا بعض الأعضاء محدثة بعض التشوهات بيوكيميائية .