

Équivalence masse-énergie :

Pour Einstein en 1905, **un système au repos possède une énergie due à sa masse, appelée énergie de masse :**

Elle est définie par :

$$\boxed{E = m \times c^2} \quad \left\{ \begin{array}{l} E : \text{énergie de masse (J)} \\ m : \text{masse (kg)} \\ c : \text{vitesse de la lumière dans le vide (m.s}^{-1}\text{)} \\ c = 3.0 \times 10^8 \text{ m.s}^{-1} \end{array} \right.$$

Remarque :

Une conséquence importante de cette relation est que quand la masse d'un système va varier, alors son énergie va varier. Ainsi on a : $\Delta E = \Delta m \times c^2$

Donc si la masse d'un système diminue, son énergie diminue et ce système fournit ainsi de l'énergie au milieu extérieur.

Unité de masse u :

En physique nucléaire, on utilise généralement une **autre unité de masse, appelée unité de masse atomique**. Elle est définie par : $1 \text{ u} = 1.66054 \times 10^{-27} \text{ kg}$. Elle correspond à 1/12^{ème} de la masse de l'atome de carbone 12.

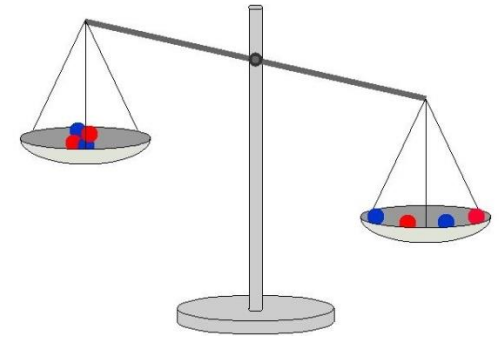
Le défaut de masse :

En mesurant la masse des noyaux au repos et celles des nucléons, les scientifiques se sont aperçus que la masse d'un noyau est toujours inférieure à la somme des masses des nucléons qui le compose.

Cette **différence de masse est appelée défaut de masse (Δm)** et se calcule comme suit :

Soit un noyau ${}^A_Z X$:

$$\Delta m = Z \times m_p + (A-Z) \times m_n - m_{\text{noyau}} > 0$$



L'énergie de liaison :

Elle correspond à l'énergie qu'il faut fournir à un noyau au repos pour le dissocier en nucléons isolés et immobiles.

Comme on l'a vu avec l'équivalence masse énergie, **l'énergie de liaison d'un noyau est en rapport avec son défaut de masse :**

$$E_1 = \Delta m \times c^2$$

Cette énergie est positive puisqu'elle est reçue par le système considéré (noyau).

Bilan énergétique (énergie de liaison d'un noyau)

$$E_L \left({}^A_ZX \right) = \left[\left(Z \cdot m_p + N \cdot m_n \right) - m \left({}^A_ZX \right) \right] \times c^2$$

$$= \underbrace{\left(Z \cdot m_p + N \cdot m_n \right) c^2}_{\substack{\uparrow \\ \text{Énergie des} \\ \text{nucléons}}} - \underbrace{m \left({}^A_ZX \right) c^2}_{\substack{\downarrow \\ \text{Énergie} \\ \text{du Noyau } {}^A_ZX}}$$

$$= E_2 - E_1$$

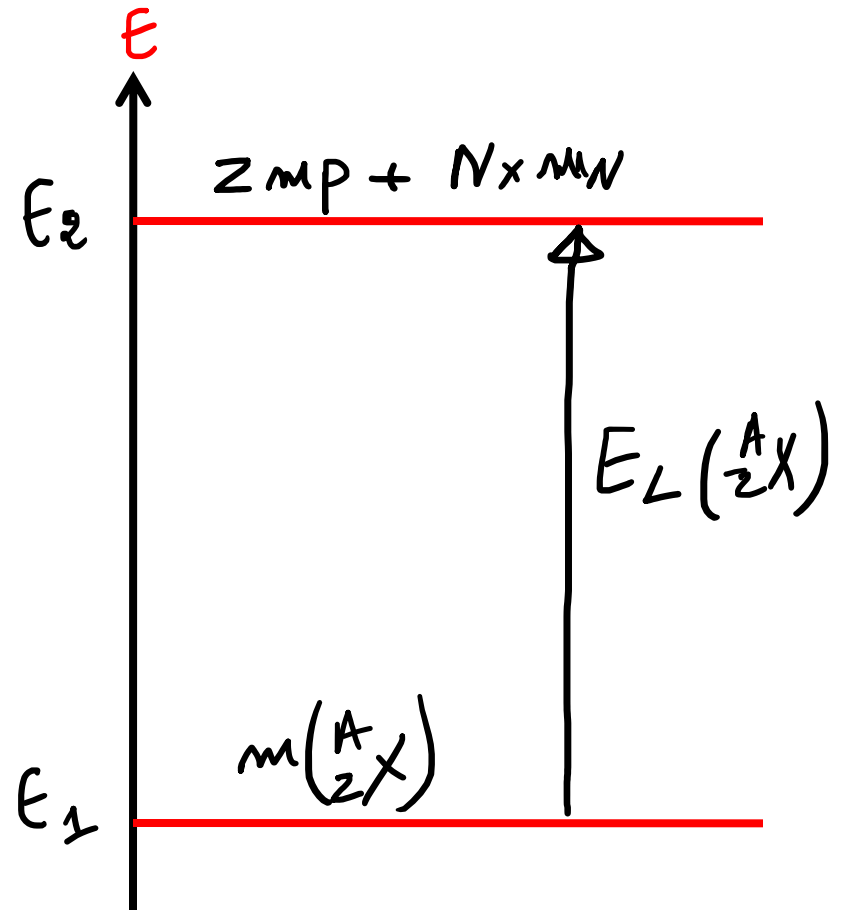
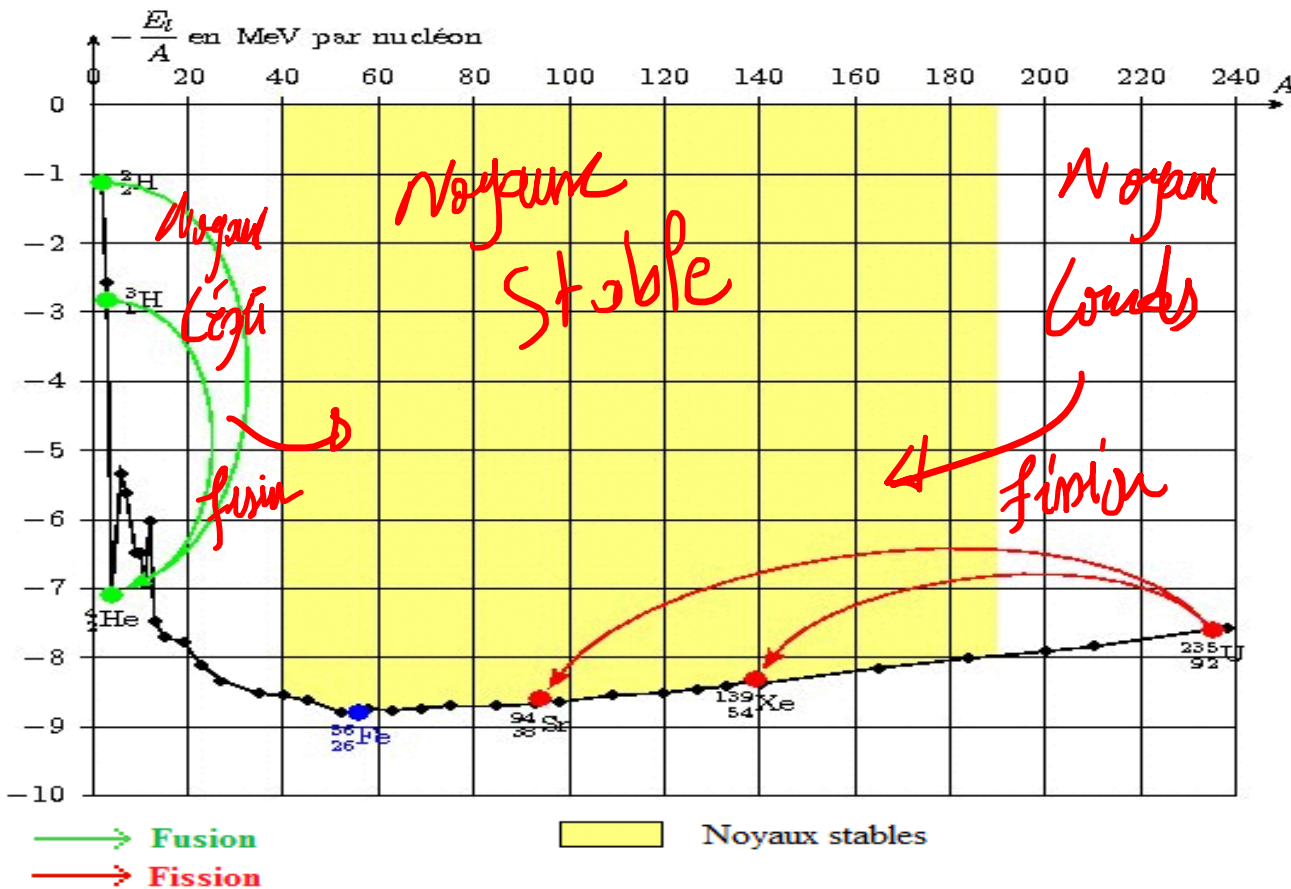


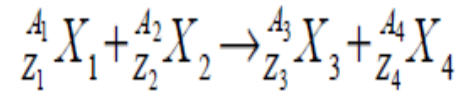
Diagramme d'Aston :

$$E_{\text{el}}(^A_Z X) = \frac{E_L}{A} \rightarrow \text{Energie de liaison d'un noyau par nucléon}$$



Variation d'énergie/énergie libérée au cours d'une transformation nucléaire:

Soit une réaction nucléaire quelconque d'équation :



Il y a deux façon de calculer l'énergie libérée par la transformation nucléaire :

- Soit en utilisant la **variation de masse** :

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

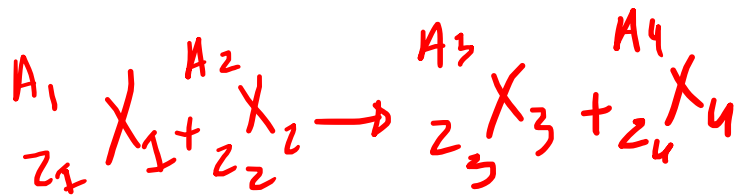
- Soit en utilisant les **énergies de liaison** des noyaux et d'après la définition de E_l :

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

$\Delta E < 0 \rightarrow$ le système libère de l'énergie (transformation exothermique)

$$E_{nb} = |\Delta E| > 0$$

Diagramme énergétique :



$$\Delta E = E_L(\text{Réactif}) - E_L(\text{Produit})$$

$$\Delta E = E_f - E_i < 0$$

$$E_{\text{libérée}} = |\Delta E| = E_i - E_f$$

