Niveaux: SM PC SVT | Matière: Physique

PROF: Zakaryae Chriki | Résumé N:6

Noyaux , Masse, Energie



1. Equivalence Masse-Energie (Relation de d'Einstein)

En 1905, Albert Einstein postulat l'équivalence entre la masse et l'énergie :

Toute particule de masse m, au repos, possède une énergie appelé énergie de masse, notée E.

Energie de masse : énergie potentielle que tout système matériel, de masse m, possède

E : énergie en joule (J) $E = m \cdot C^2$

m : la masse du corps au repos (Kg)

C: la célérité de la lumière dans le vide (m/s), C=299792458m/s $\approx 3 \cdot 10^8$ m/s



Des autres unités

a. L'unité de masse atomique

En physique nucléaire, on exprime la masse d'un noyau ou d'un atome en unité de masse atomique, de symbole u :

b. Unité d'énergie .

$$1u = 1,66054 \times 10^{-27} kg$$

En physique nucléaire l'unité joule est unité mal adaptée à la description des transferts dénergétiques . Pour cela on emploie $1MeV = 1,602177 \times 10^{-13}J$ **l'électronvolt** (eV) et ces multiples . $|1eV = 1,602177 \times 10^{-19}J|$

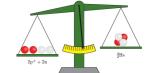
c. Énergie correspond à la masse atomique.

D'après la relation d'Einstein $E = m.c^2$ pour une masse de 1*u* on a $E = 1,66054 \times 10^{-27} \times (2,9979 \times 10^8)^2 = 1492,42 \times 10^{-15} J$

$$E = \frac{1492,42 \times 10^{-15}}{1,602177 \times 10^{-19}} = 931,5 MeV \text{ Donc } \left[1u = 931,5/c^2\right]$$

Le défaut de masse d'un noyau Δm est la différence entre la somme des masses de ses nucléons pris séparément et la masse du noyau.

Plu généralement : pour un noyau ${}_{Z}^{A}X$, le défaut de masse Δm est : $\Delta m = [Zm_p + Nm_n] - m({}_{Z}^{A}X)$



Où m_p et m_n sont respectivement la masse d'un proton et la masse d'un neutron . Δm est toujours positifs

4. Energie de liaison d'un noyau :

L'énergie de liaison Ez d'un noyau atomique est l'énergie qu'il faut fournir au noyau au repos pour le dissocier en ses nucléons constitutifs pris au repos. (Eest une grandeur positive.)

 $E_{\ell} = \Delta m(X).c^2 = [(Z.mp + (A-Z).mn) - m(\frac{A}{7}X)].C^2$









5. Energie de liaison par nucléon

L'énergie de liaison par nucléon : Pour comparer la stabilité de différents noyaux , il faut utiliser les énergies de liaison par nucléon , soit

 $\mathcal{E} = \frac{\mathbf{E}_{\ell}}{\mathbf{A}}$ avec \mathbf{E}_{ℓ} : Energie de liaison A: Nombre de nucléons

N.B

Un noyau est d'autant plus stable que son énergie de liaison par nucléon est grande.

6. Réaction nucléaire :

Soit l'équation de la réaction nucléaire : ${}^{A_1}_{Z_1}X_1 + {}^{A_2}_{Z_2}X_2 \longrightarrow {}^{A_3}_{Z_3}X_3 + {}^{A_4}_{Z_4}X_4$ Δm : la variation de masse entre les produits et les réactifs de la transformation nucléaire

$$\Delta m = \sum m_{Produits} - \sum m_{Reactifs}$$

$$\Delta m = m(X_3) + m(X_4) - (m(X_1) + m(X_2))$$

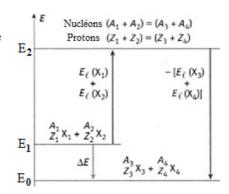
Expression d'énergie de la transformation (désintégration ou de la réaction)

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

Autre expression de E₀ en fonction des énergies de liaisons

$$\Delta E = \sum E_{\ell \text{ (Réactifs)}} - \sum E_{\ell \text{ (Produits)}}$$

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



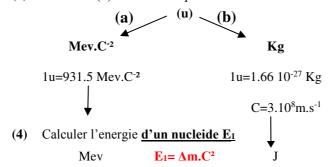
Et l'énergie libérée par un noyau au cours de la réaction est $E_{Libérée} = \begin{bmatrix} E_0 \end{bmatrix}$

Au cours d'une transformation nucléaire, une variation de masse Δm , correspond à une variation d'énergie ΔE telle que : $\Delta E = \Delta m.c^2$ Premier cas : la variation de la masse est négative $\Delta m < 0$ donc , $\Delta E < 0$ négative aussi i.e par convention, le système libère une énergie au milieu extérieur . $E_{liberee} = |\Delta E|$ (réaction exothermique)

Deuxième cas : la variation de masse est positive $\Delta m > 0$ donc ΔE est positive aussi , i.e que le système reçoit de l'énergie du milieu extérieur $E_{consommee} = |\Delta E|$ (réaction endothermique)

** Comment calculer E₁=m.C² l'énergie d'un noyau

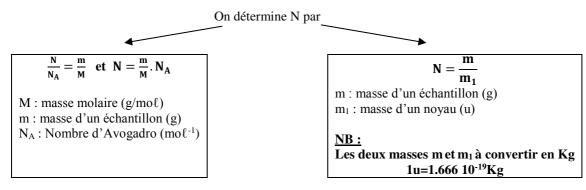
- (1) Determiner l'expression de Δm
- (2) Calculer Δm en unité de masse atomique (u) $\Delta m = \dots (u)$
- (3) Convertir (u) à l'unité adéquate



- (a) Inutile de remplacer C par sa valeur vu qu'elle se simplifie et numeriquement E_1 = Δm mais avec des unités differantes
- **(b)** Obligation de remplacer C par sa valeur C=3.108m

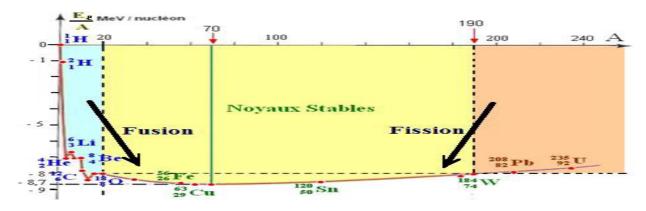
** Comment calculer E_T l'énergie totale d'une masse m

Il faut déterminer N le nombre de noyau dans la masse m et E_T=N.E₁



7. Stabilité des noyaux et Courbe d'Aston.

- Un noyau atomique est d'autant plus stable que son énergie de liaison par nucléon est grande.
- La courbe d'Aston est la représentation des variations de $-\frac{E_{\ell}}{A}$ en fonction de A.
- Les noyaux stables 20 < A < 190 sont ceux qui ont une énergie de liaison par nucléon d'environ 8 MeV / nucléon.



- Les noyaux instables peuvent évoluer de deux manières :
 - Les noyaux lourds (A > 195) peuvent se briser en deux noyaux plus légers appartenant au domaine de stabilité.
 - Ils subissent une réaction nucléaire de fission.

Certains noyaux légers 1 < A < 20

- (1H, 2H, 3H) peuvent fusionner pour donner un noyau placé plus bas dans le diagramme.
- Ce sont les réactions nucléaires de fusion

8. La fusion nucléaire.

- La fusion est une réaction nucléaire au cours de laquelle deux noyaux légers s'unissent pour former un noyau lourd.
- La fusion est une réaction nucléaire provoquée qui libère de l'énergie.

Exemple:
$${}_{1}^{2}H + {}_{1}^{3}H \rightarrow {}_{2}^{4}He + {}_{0}^{1}n$$

9. La fission nucléaire.

- La fission est une réaction nucléaire au cours de laquelle un neutron lent (neutron thermique) brise un noyau lourd pour former deux noyaux plus légers.
- La fission est généralement une réaction nucléaire provoquée qui libère de l'énergie.
- La réaction peut ainsi continuer et même s'accélérer, on est en présence d'une réaction en chaîne.

Exemple :
$${}_{0}^{1}n + {}_{92}^{235}U \rightarrow {}_{38}^{94}Sr + {}_{54}^{140}Xe + 2 {}_{0}^{1}n$$