

# physique nucléaire

## \* Définition :

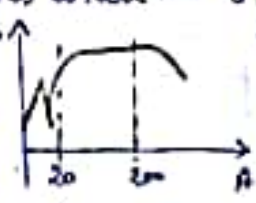
- nucléide : c'est un élément du symbole  ${}^A_Z X_N$ 
  - .  $Z$  : nbr de masse = nbr de proton
  - .  $N$  : nbr de neutrons  $N = A - Z$
  - .  $A$  : nbr de masse.
- isotope : qui ont  $\hat{m} Z$
- isotone : qui ont  $\hat{m} N$
- isobare : qui ont  $\hat{m} A$
- Noyaux pair-pair :  $N$  et  $Z$  pair  $\Rightarrow A$  pair
- Noyaux pair-impair :  $N$  pair et  $Z$  imp  $\Rightarrow A$  impair
- Noyaux imp-impair :  $N$  et  $Z$  impair  $\Rightarrow A$  pair.
- Noyaux Miroirs :  $Z_1 = N_2$  et  $Z_2 = N_1$ ,  ${}^Z X_N$ ,  ${}^X X_Z$
- Abondance isotopique : c'est le pourcentage d'un isotope dans un élément stable
- Rayon atomique et rayon nucléaire :  $[R_N = a_0 A^{\frac{1}{3}}]$
- Volume d'un noyau dépend de  $A$  :  $[V_{\text{noy}} = \frac{4\pi}{3} R_N^3 = \frac{4\pi}{3} a_0^3 A]$
- La densité nucléaire ne dépend de  $A$  :  $[\rho = \frac{\text{nbr de nucléons}}{V_{\text{noyau}}} = \frac{1}{\frac{4\pi}{3} a_0^3}]$   
 $a_0 = \text{cts} = 0,12 \text{ fm}$
- Equivalence énergie-masse :  $[E = m c^2]$
- La relativité :  $[m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - (\frac{v}{c})^2}} = \gamma m_0]$
- La Masse atomique :  $[-M(A, Z) c^2 = m(A, Z) c^2 + Z m_e c^2 - E(Zc)]$
- La Masse atomique d'hydrogène :  $M_H c^2 = M_p c^2 = m_p c^2 + m_e c^2$

- L'excès de masse :  $[\Delta M = M - A]$   
 \*  $\Delta M > 0 \Rightarrow M > A \Rightarrow \bar{m}(\text{nucleons}) > 1 \text{Uma}$   
 \*  $\Delta M < 0 \Rightarrow M < A \Rightarrow \bar{m}(\text{nucleons}) < 1 \text{Uma}$

- Le défaut de masse :  $[\Delta m = Z m_p + N m_n - m(A, Z)]$   
 \*  $\Delta m$  est tjr  $\geq 0$

- Énergie de Liaison :  $[B(A, Z) = \Delta m \cdot c^2]$   
 + c'est l'énergie perdue par les nucléons lorsque il est regroupé pour former des liaisons  
ou c'est l'énergie qu'il faut fournir à un noyau pour le dissocier en ses constituants séparés.

- Énergie de liaison moyenne :  $[\bar{B}(A, Z) = \frac{B(A, Z)}{A}]$



- Les noyaux légers : sont des noyaux dont  $A < 20$  et  $1 < \bar{B} < 8 \text{MeV}$

- Les noyaux intermédiaires : sont des noyaux dont  $20 < A < 200$ ,  $\bar{B} \approx 8 \text{MeV}$

- Les noyaux lourds : sont des noyaux dont  $A > 200$ ,  $\bar{B}$  diminue

- Les noyaux magique : sont des noyaux ayant des nbr magique  $Z$  ou  $Z$  magique, et le nbr magique sont : 2 - 8 - 20 - 50 - 82 - 126 qui ont plus liés que les autres.

- Énergie de séparation  $\alpha$  :  $[S_\alpha = M_\alpha c^2 + M(A-4, Z-2) c^2 - M(A, Z) c^2]$   
 $[S_\alpha = B(A, Z) - B(A-4, Z-2) - B_\alpha]$

- Énergie de séparation de proton :  $[S_p = M_H c^2 + M(A-1, Z-1) c^2 - M(A, Z) c^2]$   
 $[S_p = B(A, Z) - B(A-1, Z-1)]$

- Énergie de séparation de neutron :  $[S_n = m_n c^2 + M(A-1, Z) c^2 - M(A, Z) c^2]$   
 $[S_n = B(A, Z) - B(A-1, Z)]$

\* Modèle de goutte liquide :

- formules de Bethe et Weizsäcker :

$$B(A, Z) = a_v \cdot A - a_s A^{2/3} - a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}} - a_a \frac{(Z-N)^2}{A} \pm \delta(A)$$

- $B_v = a_v A$  : Energie liaison du volume ( $V = \frac{4}{3} \pi r^3 \propto A$ )
- $B_s = -a_s A^{2/3}$  : Energie liaison du surface ( $S = 4 \pi r^2 \propto A^{2/3}$ )
- $B_c = -a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}}$  : Energie liaison Coulombienne ( $E_c = \frac{3}{5} \frac{Z(Z-1)}{r} \propto \frac{Z^2}{A^{1/3}}$ )
- $B_a = -a_a \frac{(Z-N)^2}{A}$  : Energie liaison asymétrie
- $\delta(A) = \pm \frac{33,5}{A^{3/4}}$  : Energie liaison due appariement des nucléons.

\* Paraboles de masse :

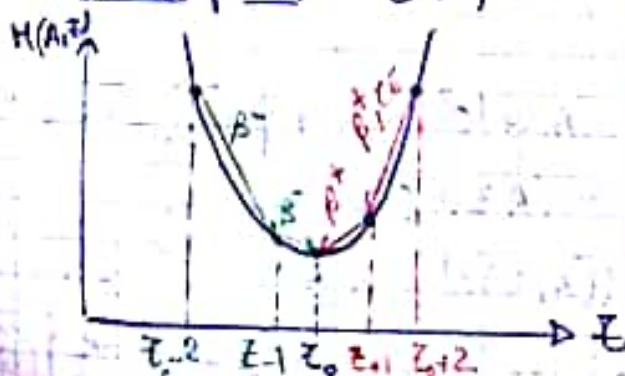
- formules de Bethe et Weizsäcker au Masse atomique :

$$[M(A, Z)c^2 = Z M_p c^2 + N M_n c^2 - B(A, Z)] \text{ c'est une eqn. parabolique.}$$

$$[M(A, Z)c^2 = \alpha + \beta Z + \gamma Z^2 + E_{app}]$$

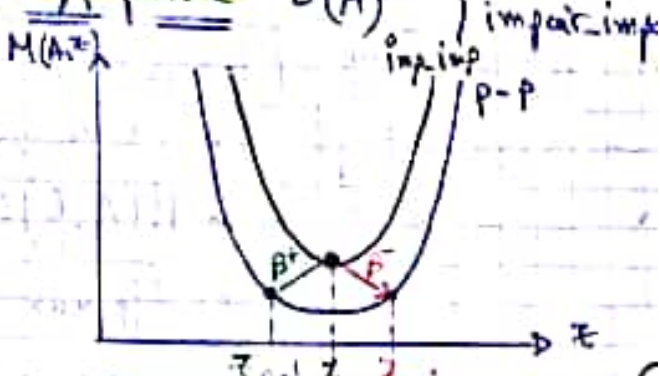
- $\alpha(A) = A M_n c^2 - a_v A + a_s A^{2/3} + a_a A$
- $\beta = M_p c^2 - M_n c^2 - 4 a_a$
- $\gamma = \frac{a_c}{A^{1/3}} - 4 \frac{a_a}{A}$
- $E_{app} = \pm \delta(A) = \pm \frac{33,5}{A^{3/4}}$

\* A impair :  $\delta(A) = 0$



un seul élément stable

\* A paire :  $\delta(A) = \begin{cases} \text{pair-pair} \\ \text{impair-imp} \end{cases}$



(Z0-1, Z0+1), 2 éléments stable

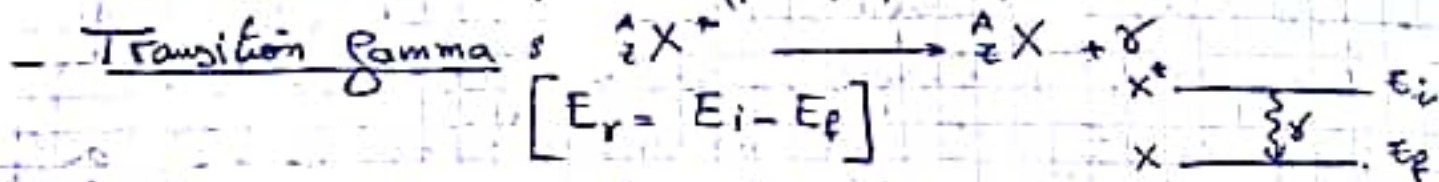
- Le minimum de parabole:  $\frac{dH}{dZ/\epsilon_0} = 0 \Rightarrow Z_0 = -B/2\delta$

\* Les modes des excitation des noyaux:

- les noyaux instable retourne vers la stabilité soit:

- En émettant d'énergie sous forme photon  $\gamma$

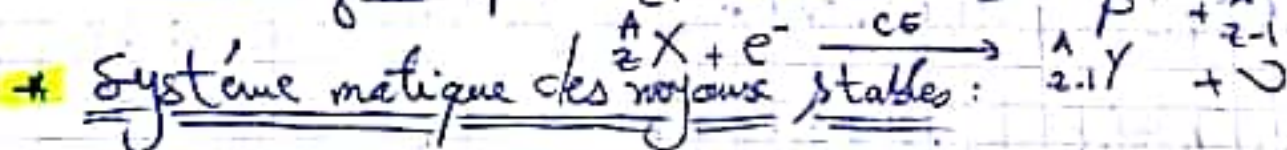
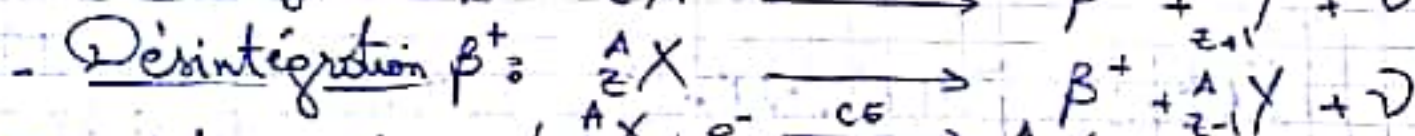
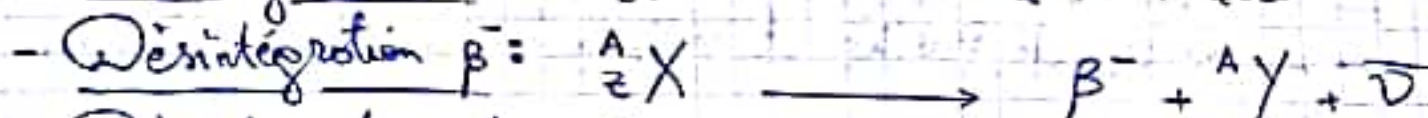
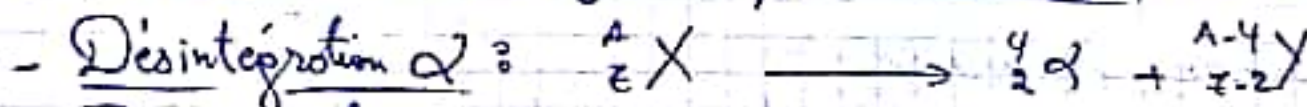
- En émettant des particules ( $\beta^+$ ,  $\beta^-$ ,  $\alpha$ ...) ou soit les deux en même



- La Conversion interne: est en compétition avec l'émission  $\gamma$

$$[T_c = E_i - B(e)]$$

\* Processus de désintégration par émission de particules:



- La processus  $\beta^+$ : lorsque les noyaux qui ont un proton va se transformer en neutrons ( $Z$  diminue de 1 et  $N$  augmente de 1)

- La processus  $\beta^-$ : si  $Z$  augmente de 1 car  $N$  diminue de 1

- La processus  $\alpha$ : on aura dans ce cas pour les noyaux lourds comme il peut y'avoir émission de photon  $\gamma$ .

\* Conservation d'énergie totale:

- Cas de  $\beta^-$ :  $m(A, Z)C^2 = m(A, Z+1)C^2 + m_e C^2 + T_{\beta^-} + T_{rec} + T_{\bar{\nu}} + W_e$

- $M(A, Z)C^2 = M(A, Z+1)C^2 + E_{\beta^- \text{ max}}$

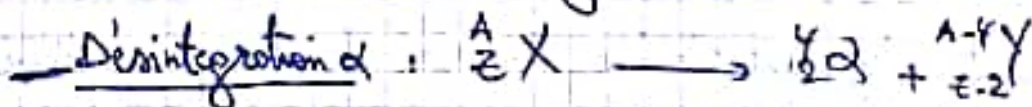
- $E_{\beta^- \text{ max}} = M(A, Z)C^2 - M(A, Z+1)C^2 \geq 0$

- $M(A, Z) \geq M(A, Z+1)$  (condition de transforme  $\beta^-$ ) (4)

# physique nucléaire

- Cas de  $\beta^+$  :
  - $m(A, Z)c^2 = m_e c^2 + m(A, Z-1)c^2 + T_{\beta^+} + T_0 + W_{ex}$
  - $M(A, Z)c^2 = M(A, Z-1)c^2 + 2m_e c^2 + E_{\beta^+ \max}$
  - $E_{\beta^+ \max} = T_{\beta^+} + T_0$
  - $M(A, Z)c^2 - M(A, Z-1)c^2 \geq 2m_e c^2$
  - ↳ Condition pour se transformer  $\beta^+$

## \* Loi de Conservation d'énergie totale dans le cas de $\alpha$ :



•  $M_X c^2 = M_\alpha c^2 + M_Y c^2 + T_\alpha + T_Y + W_{ex}$

- la chaleur d'une réaction :  $Q = (\sum M_{int} - \sum M_{fin}) c^2$

- Conservation d'impulsion :  $\vec{P} = M \cdot \vec{V}$

•  $T_Y = \frac{M_\alpha}{M_Y} T_\alpha$

•  $T_\alpha = \frac{A-4}{A} (Q_\alpha - W_{ex})$

## \* Loi de désintégration radioactive :

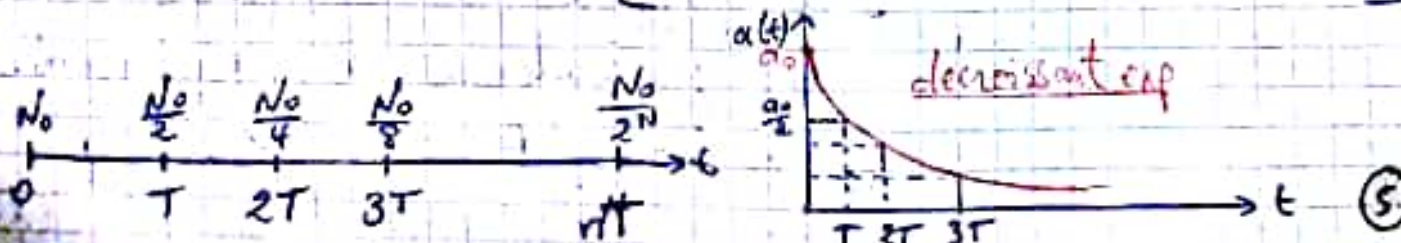
- Loi de désintégration :  $[N(t) = N_0 e^{-\lambda t}]$

- La période radioactive : c'est le temp au bout duquel la moitié du nombre de noyaux initial disparaissent

$[T = \frac{\ln 2}{\lambda}]$ ,  $[N(T) = \frac{N_0}{2}]$

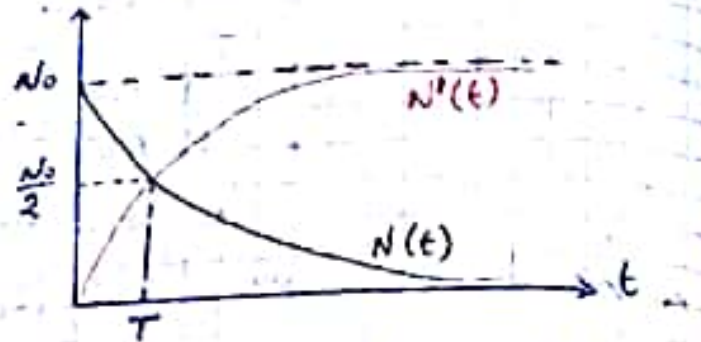
- L'activité radioactive : c'est le nbr de désintégration par unité de temp :

$[a(t) = \frac{dN}{dt} = \lambda N_0 e^{-\lambda t} = a_0 e^{-\lambda t}]$



- l'exposition de  $N'(t)$  : c'est le nbr de désintégration = nbr de noyaux produits.

$$[N'(t) = N_0 (1 - e^{-\lambda t})]$$



- Filiation : c'est une chaîne composée de plus d'un élément radioactif et qui se termine par un élément stable

- Équilibre parfait :  $[t_m = \frac{1}{\lambda_2 - \lambda_1} \log \left( \frac{\lambda_1}{\lambda_2} \right)]$

- La vie moyenne :  $[T = \frac{1}{\lambda}]$

\* Généralité sur les réactions nucléaires :

- Diffusion élastique :  $a + A \longrightarrow a + A$

- élastique car l'élément A reste dans son état fondamental (il n'y a pas d'énergie d'excitation  $w_{ex} = 0$ )

- Diffusion inélastique :  $a + A \longrightarrow a + A^*$

- après diffusion inélastique le noyau résiduel A va se trouver dans l'état d'excitation (dans ce cas on a l'énergie d'excitation)

- Réaction nucléaire :  $\overset{(1)}{a} + \overset{(2)}{A} \longrightarrow \overset{(3)}{b} + \overset{(4)}{B}$

- a : projectile      A : cible

b : particule émise      B : noyau résiduel

$A(a, b)B \equiv 2(1, 3)4$

⑥

Réaction photonucléaire:  $A + \gamma \longrightarrow ?n + B$   
 $A(\gamma, n)B$

Loi de Conservation lors d'une réaction nucléaire:

- La charge:  $\sum Z_{int} = \sum Z_{fin}$
- nbr de masse:  $\sum A_{int} = \sum A_{fin}$
- L'impulsion:  $\sum \vec{P}_{int} = \sum \vec{P}_{fin}$
- L'énergie tot:  $\sum E_{int} = \sum E_{fin}$

- La chaleur de réaction:  $Q = \sum m_{int} c^2 - \sum m_{fin} c^2$

- $Q = 0 \Rightarrow$  Conservation des masses (cas de diffusion)
- $Q > 0 \Rightarrow$  Réaction exoénergétique (production d'énergie)
- $Q < 0 \Rightarrow$  Réaction endoénergétique (production de la masse)

La section efficace d'une réaction: c'est la probabilité d'avoir une réaction donnée, on la note  $\sigma$  (barn)

Interaction des rayonnements avec la matière:

- interaction rayonnements avec la matière, il dépend du milieu traversé et de type de rayonnement (photon - particule chargée)

- Pouvoir d'arrêt (ou de ralentissement):  $S$  est pert. d'énergie par unité de longueur  $\left[ S(E) = - \frac{dE}{dx} \right]$

•  $x$  = la distance parcourue par le rayonnement ds le milieu

•  $S(E) \propto \frac{Z^2}{v^2}$ :  $S$  dépend de  $Z$ : le nbr de charge de la particule.  
 $v$ : sa vitesse

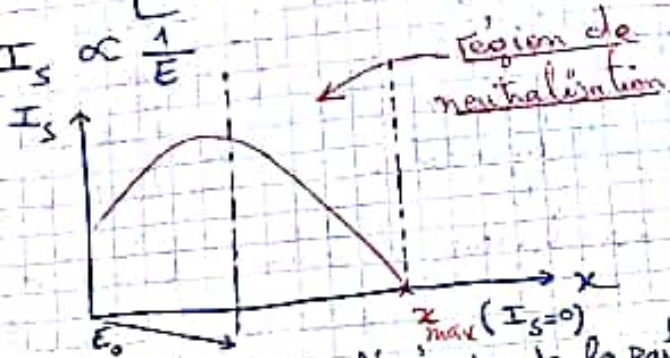
•  $S(E) \propto \frac{1}{E}$ : varie inversement à  $E$ .

(7)

\* Loi de Bragg :  $[S(E) = \bar{\mu} \times I_s]$

Ionisation spécifique : c'est le nbr d'ionisation par unité de parcours.  $[I_s = \frac{-dE/dx}{\bar{\mu}} = \frac{S(E)}{\bar{\mu}}]$

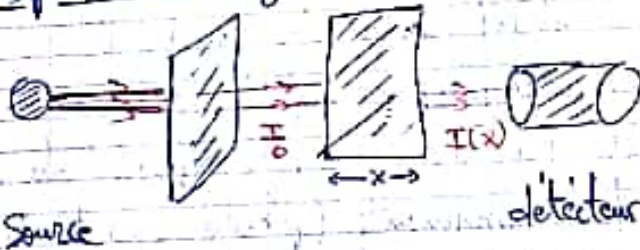
•  $I_s \propto \frac{1}{E}$



• Lorsque  $x \uparrow \Rightarrow E \downarrow$ , l'énergie de la particule ionisante devient faible et elle s'associe avec des  $e^-$  du milieu pour donner des particules neutres qui ne provoquent plus d'ionisation.

\* Le parcours d'une particule ds un milieu :

ds particules chargées lourdes monokinétique :



- Cas des particules chargées légères ( $\beta^-, \beta^+$ )

o Monokinétique : dans ce cas on prolonge la droite linéaire pour trouver le parcours  $R_e$  par extrapolation.

