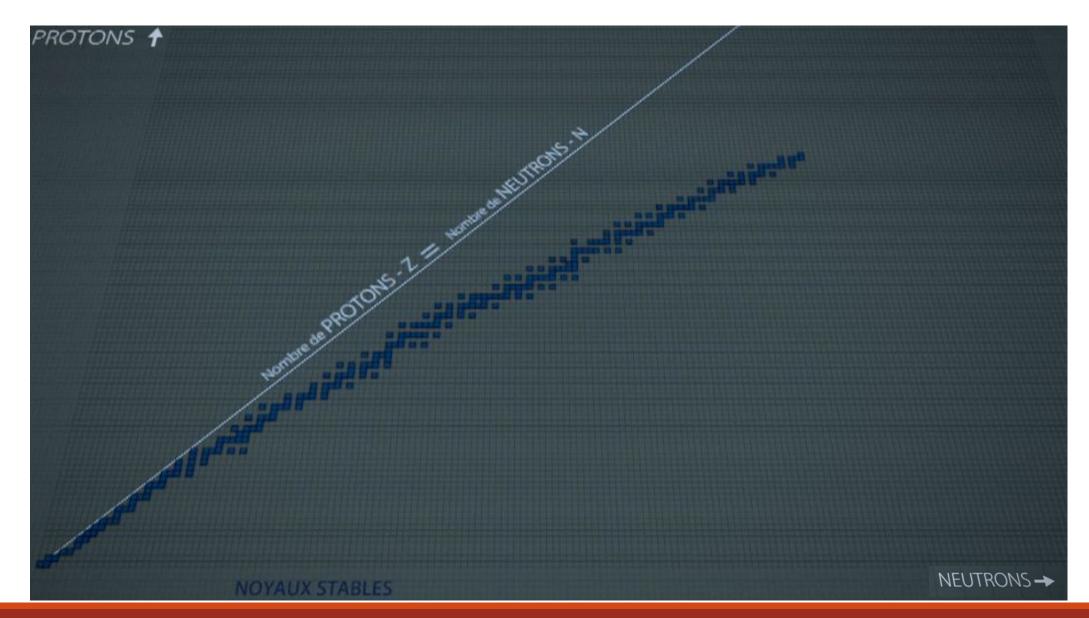
LP42 – Fusion, fission

AGRÉGATION EXTERNE DE PHYSIQUE-CHIMIE, OPTION PHYSIQUE





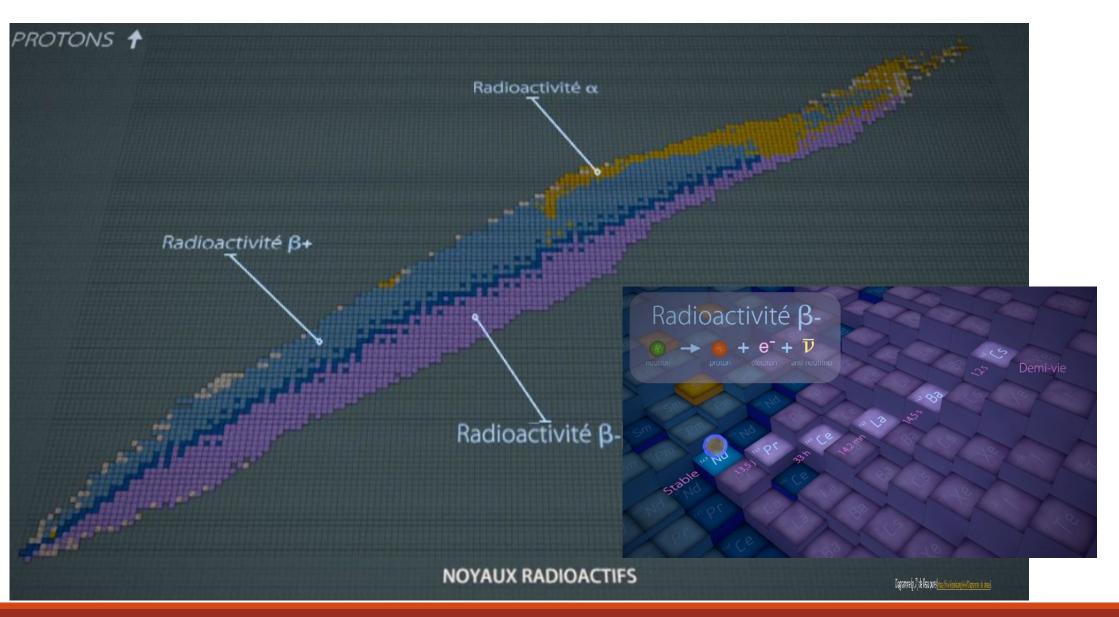
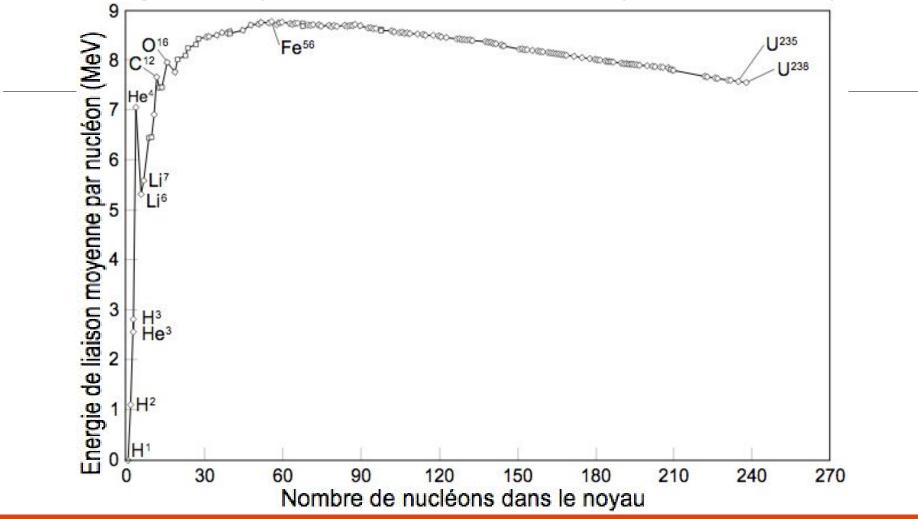


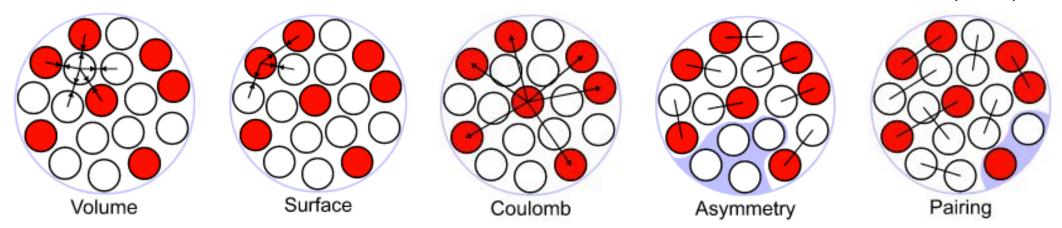
Diagramme (p,T) de l'eau pure (https://fr.wikipedia.org/wiki/Diagramme de phase).



3. Le modèle de la goutte liquide

$$E_l(A,Z) = a_V A - a_S A^{\frac{2}{3}} - a_C \frac{Z(Z-1)}{A^{\frac{1}{3}}} - a_A \frac{(A-2Z)^2}{A} \pm a_P \frac{1}{A^{\frac{1}{2}}}$$

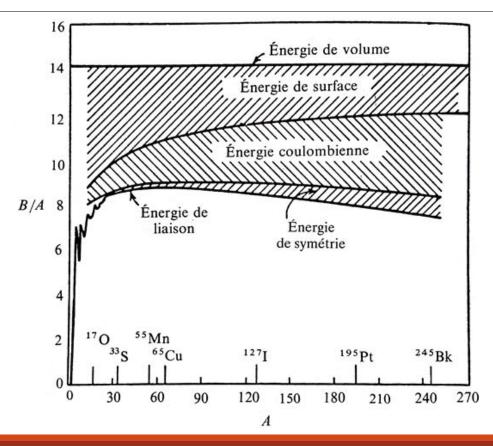
Formule de Bethe-Weizsacker (1935)

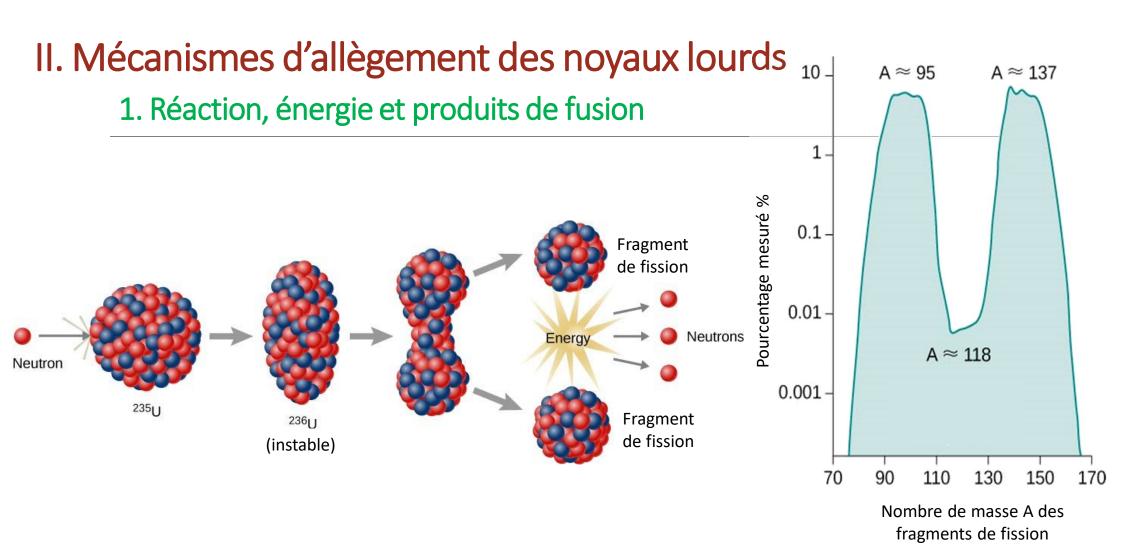


Valeurs des coefficients données à titre informatif (en MeV) :

$$a_V = 15.5 - a_S = 17.23 - a_C = 0.7 - a_a = 23.3 - a_P = 12$$

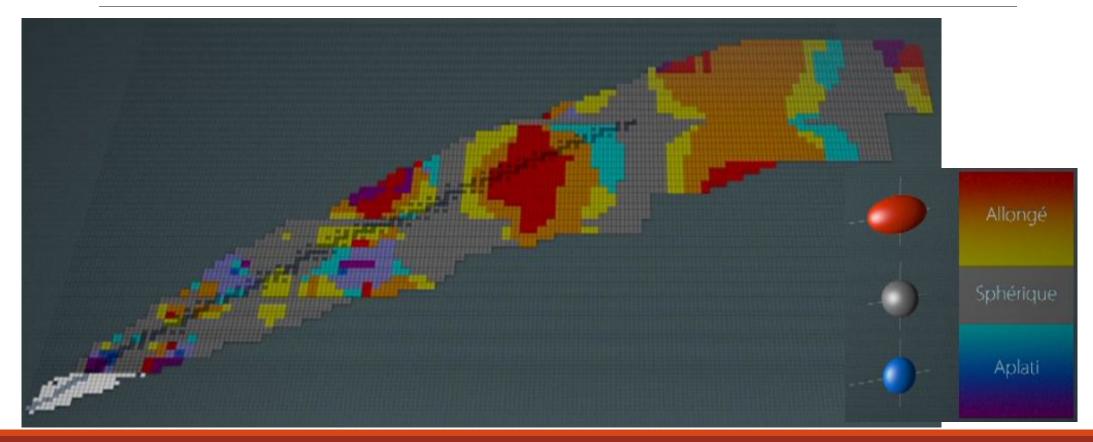
3. Le modèle de la goutte liquide

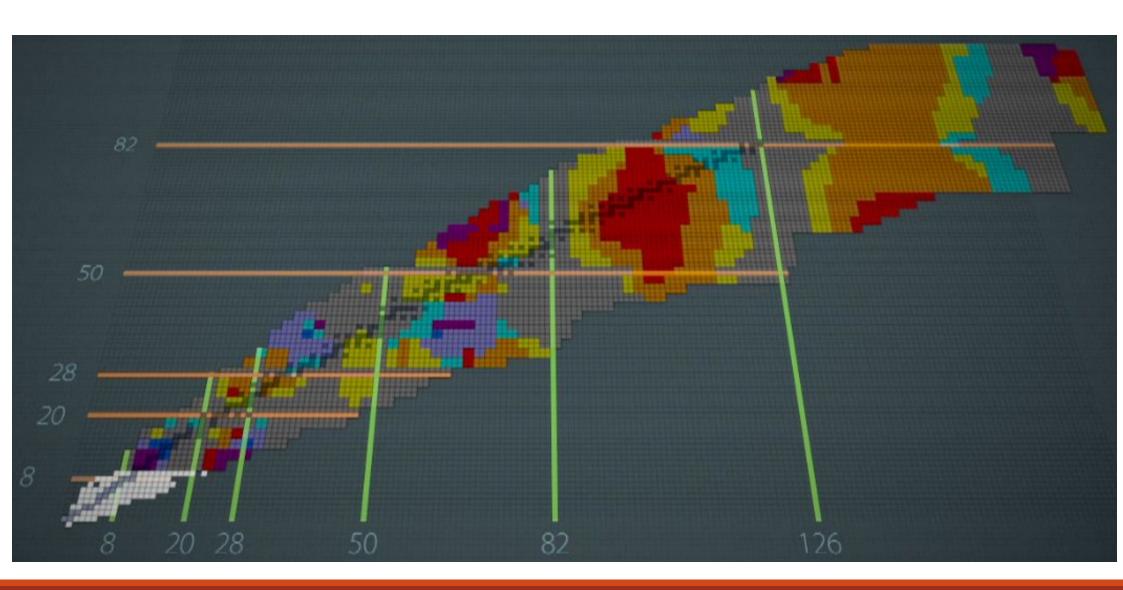




II. Mécanismes d'allègement des noyaux lourds

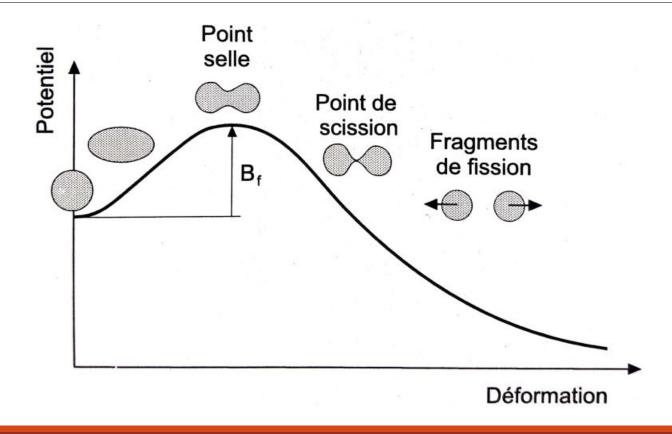
1. Réaction, énergie et produits de fusion





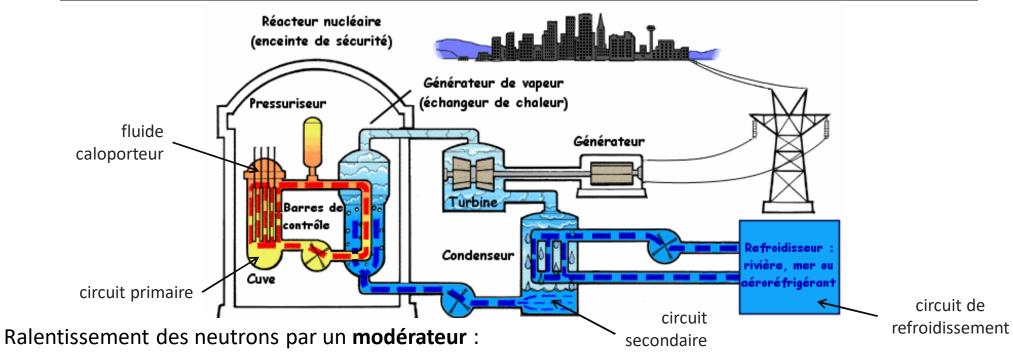
II. Mécanismes d'allègement des noyaux lourds

2. Mécanisme de la fission

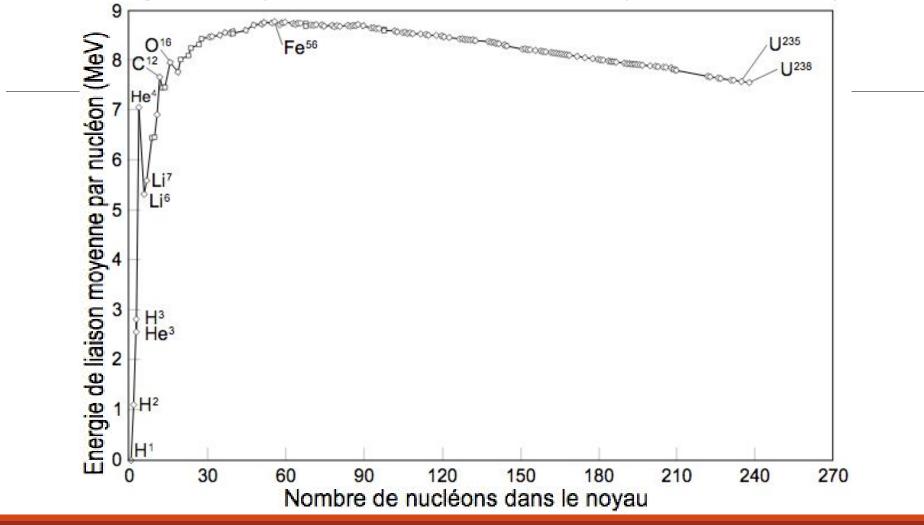


II. Mécanismes d'allègement des noyaux lourds

3. Réacteurs nucléaires

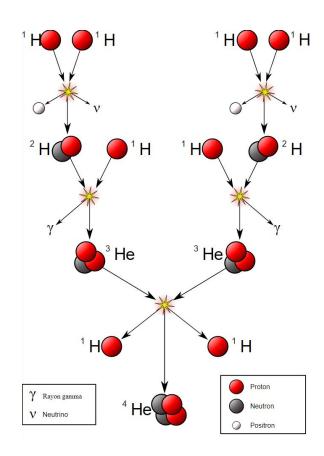


- ♦ hydrogène : eau normale (→ réacteurs à eau légère) ou eau lourde (→ réacteurs à eau lourde)
- ♦ ou carbone (→ réacteurs au graphite)

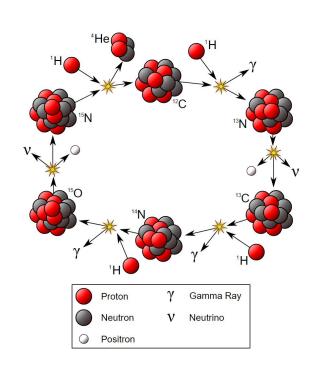


Energie de liaison des noyaux stables. Courbe d'Aston. (https://fr.wikipedia.org/wiki/Liaison nucl%C3%A9aire)13

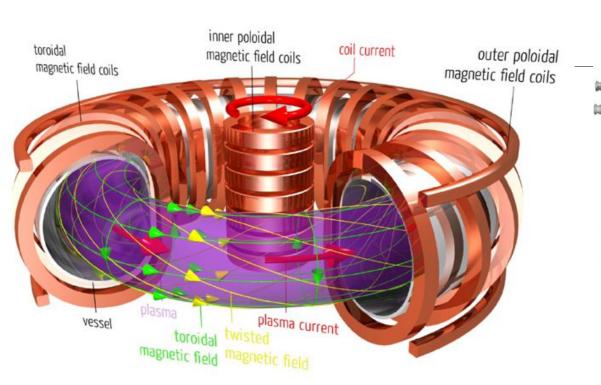
Source d'énergie des étoiles (1920)

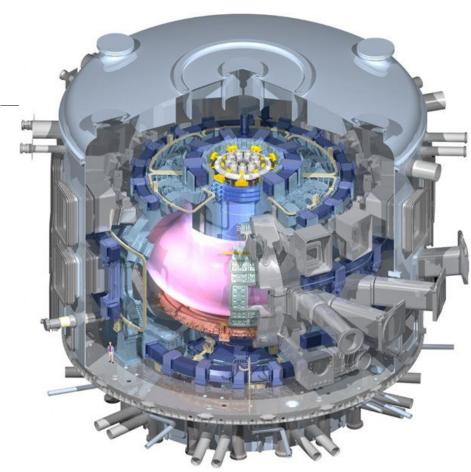


chaîne proton-proton (étoile peu massive $\mathrm{M} < \mathrm{M}_{\odot}$)



chaîne carbone–azote–oxygène, ou CNO (étoile plus massive $M > M_{\Theta}$)





principe d'un tokamak

projet ITER