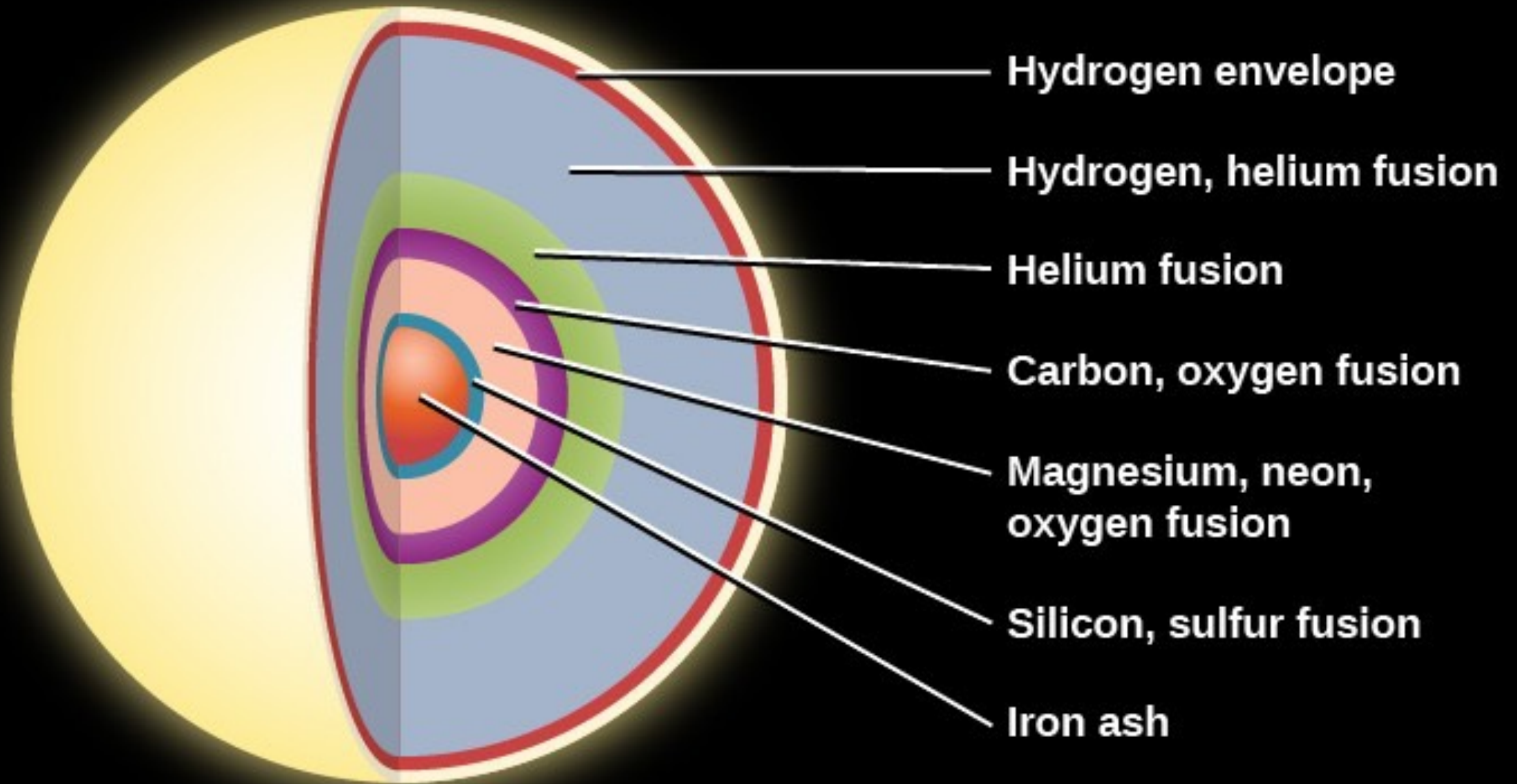






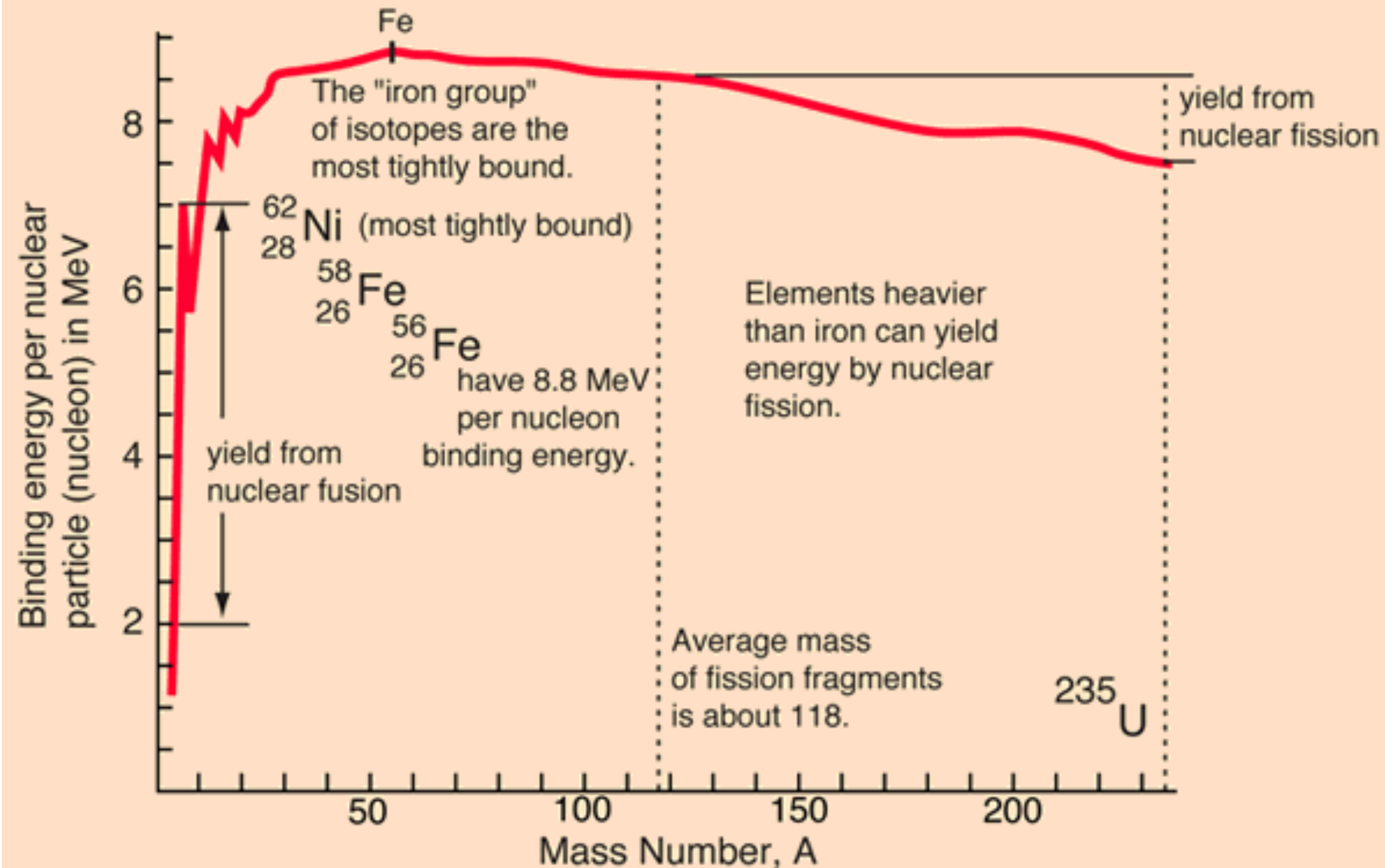


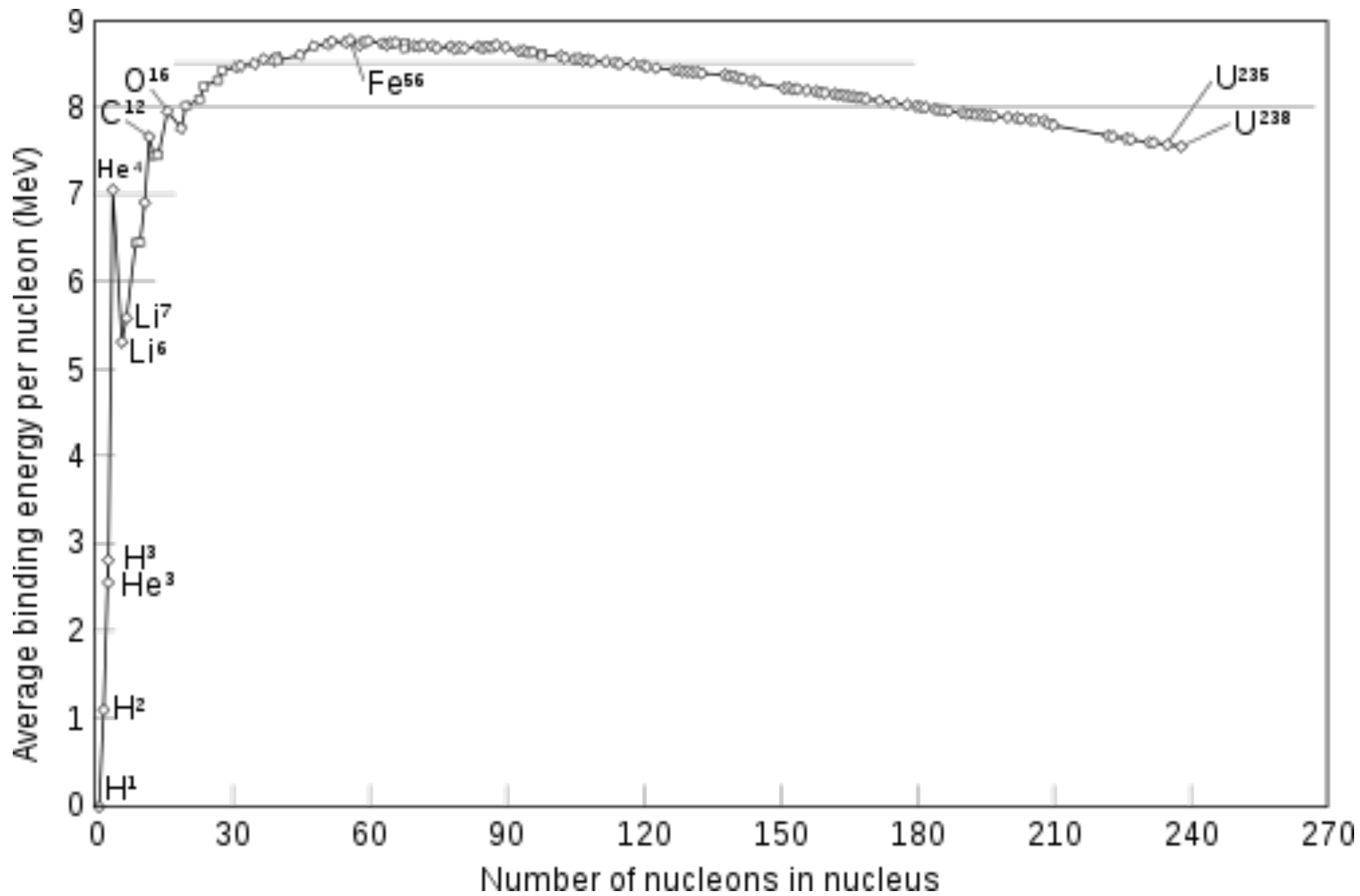
50



- Mas a reação indicada consome 6 H e gera 2 H, logo não é estável.
- O consumo quase total quase total de H no núcleo não é necessariamente o fim da estrela.
- Depois de consumido H, havendo pressão suficiente, é possível começar a fusão de He, que produz C.
- Por fim, silício é consumido, gerando ferro.
- Não há outro elemento químico cuja energia de ligação seja maior. Logo, por maior que seja a massa da estrela, ela não conseguirá transformar ferro em outro elemento químico.

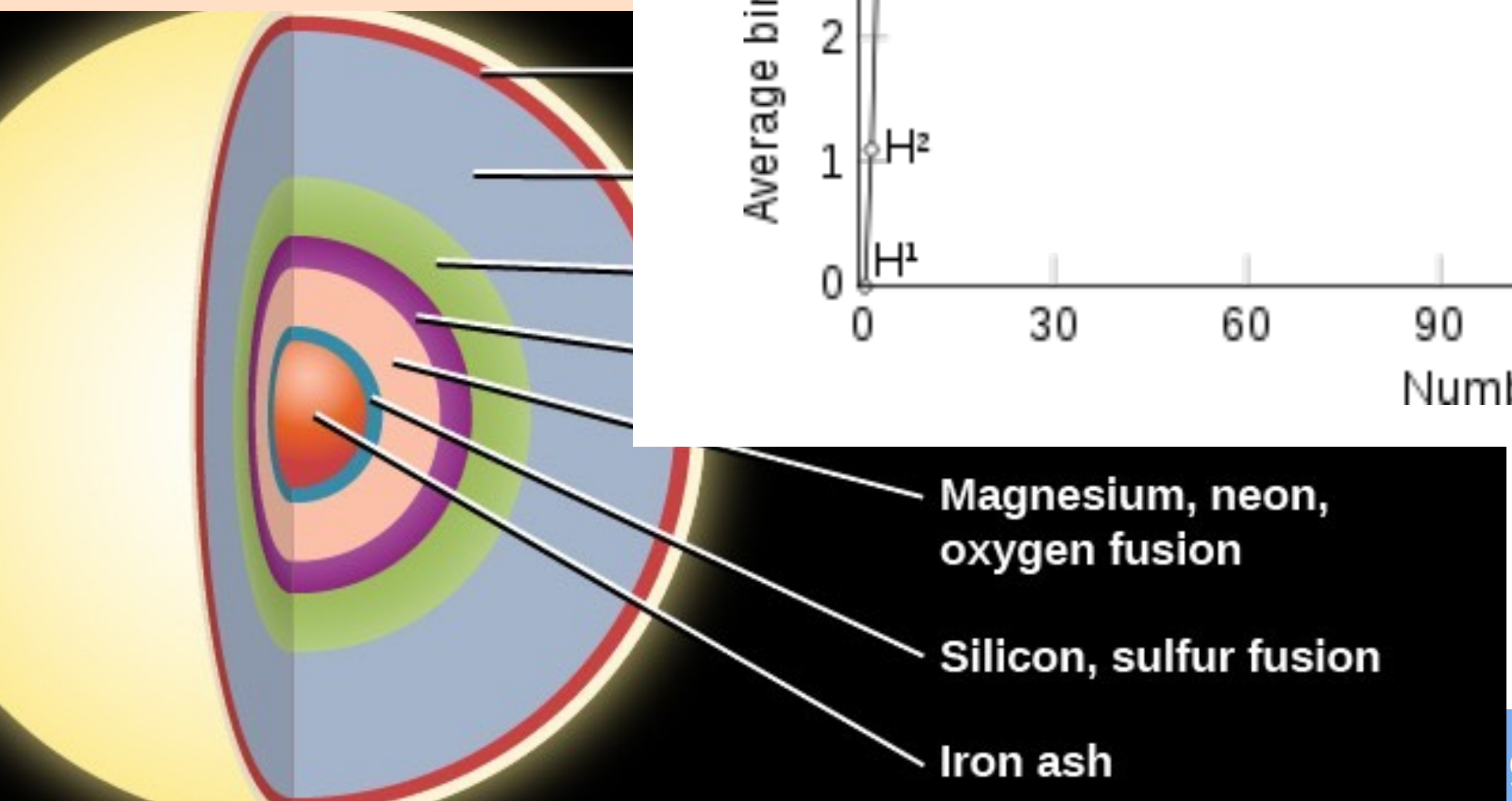
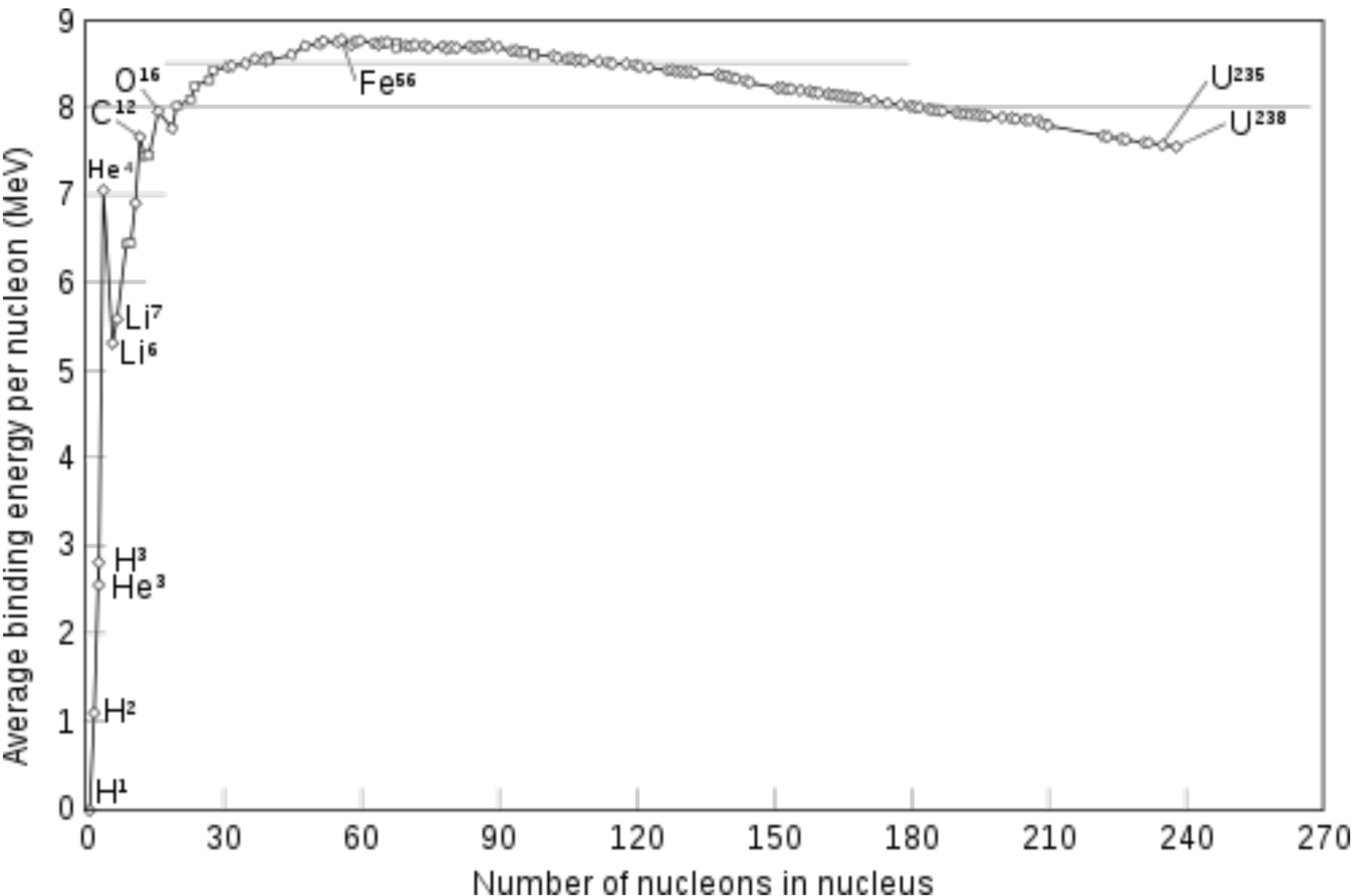
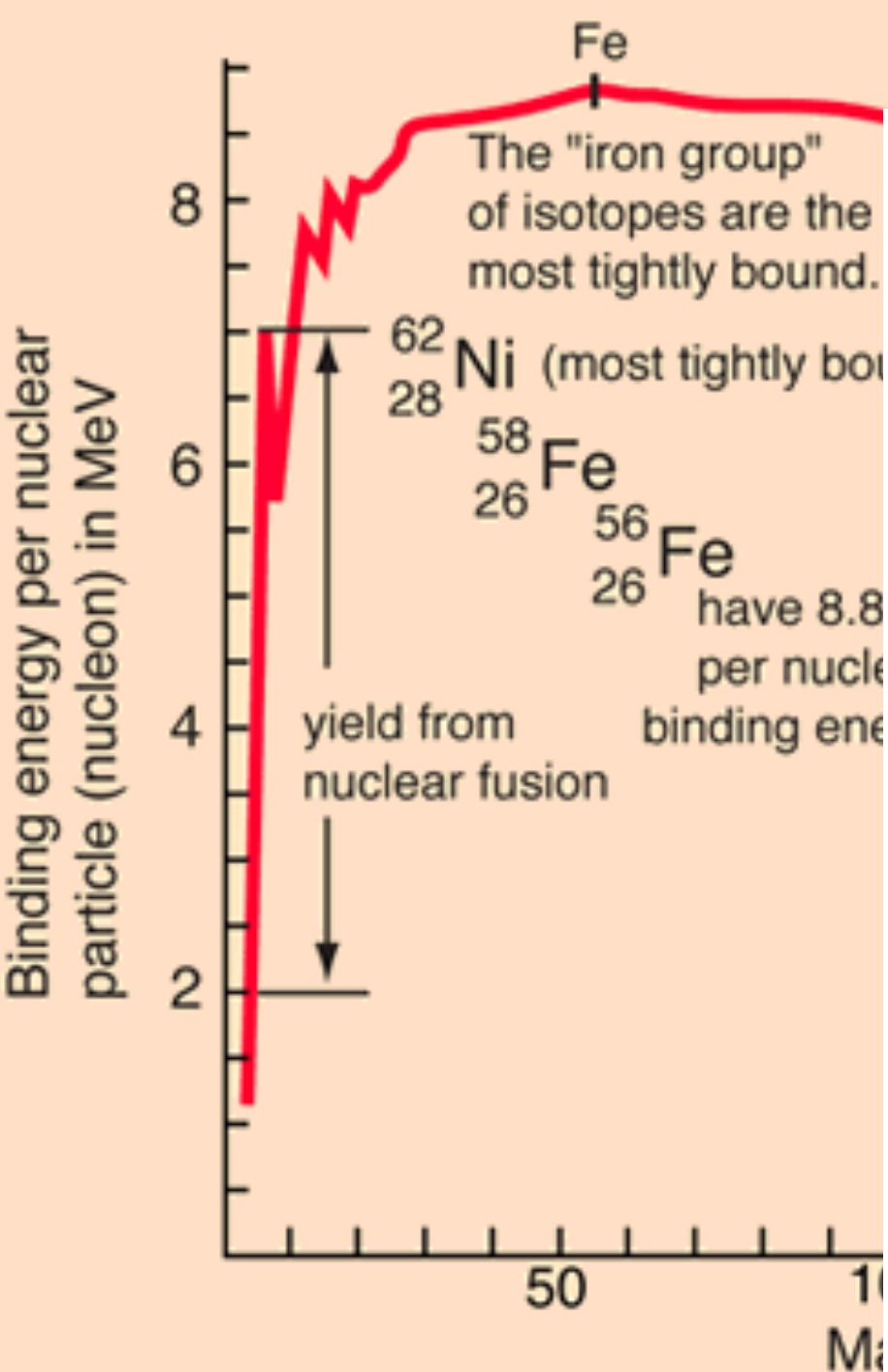
# Fission and fusion can yield energy







# Fission and fusion can yield energy



ne 6 H e gera 2 H, logo

é total de H no núcleo  
la estrela.

, havendo pressão  
ir a fusão de He, que

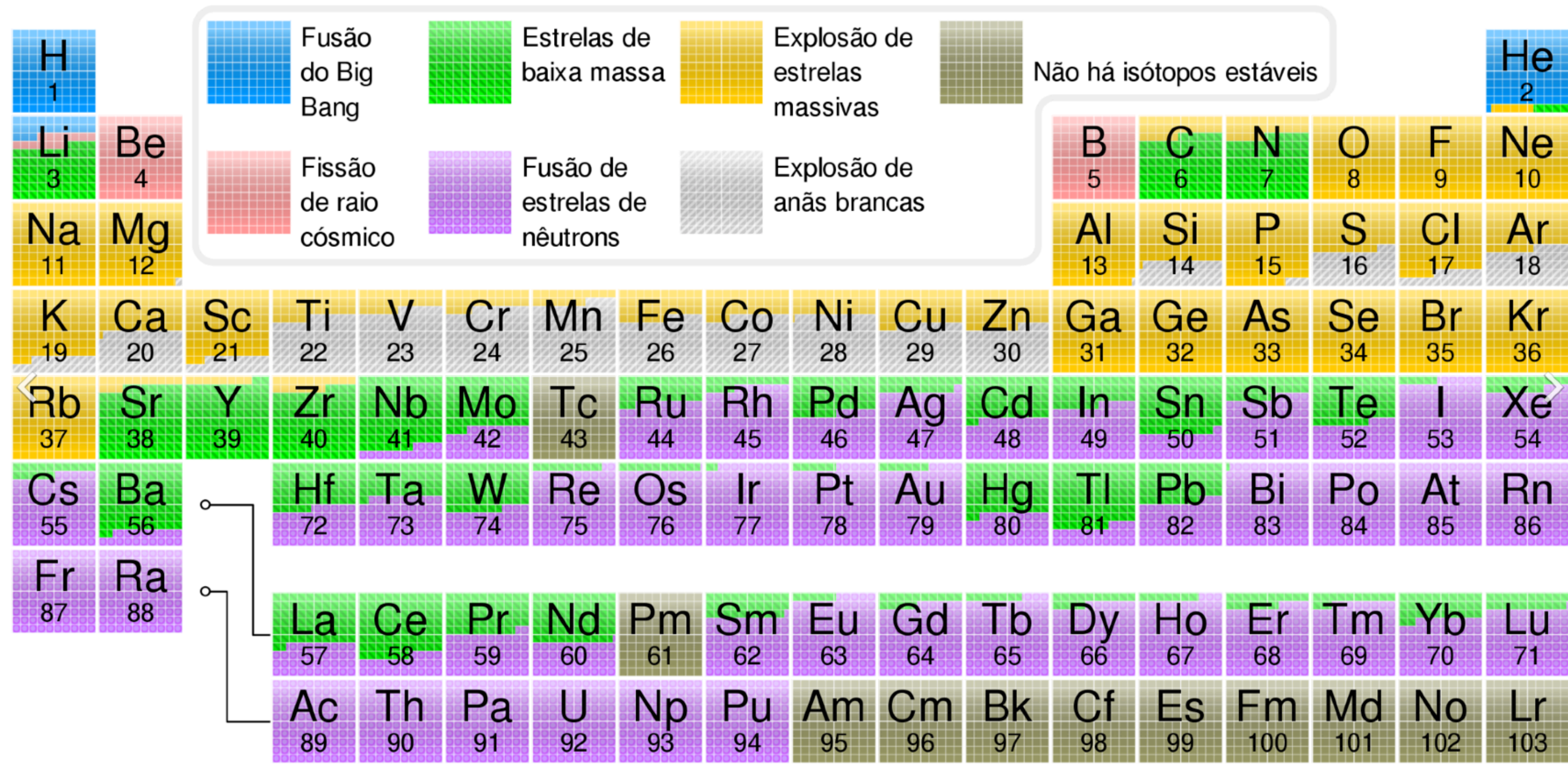
erando ferro.

nico cuja energia de  
naior que seja a massa  
á transformar ferro em



Sobre a origem dos elementos químicos

Alguns dados são medidos diretamente a partir do espectro de explosões de estrelas, outros advêm de estimativas ainda não verificadas.



Tudo a nossa volta, e nós mesmos, somos essencialmente poeira de estrelas.