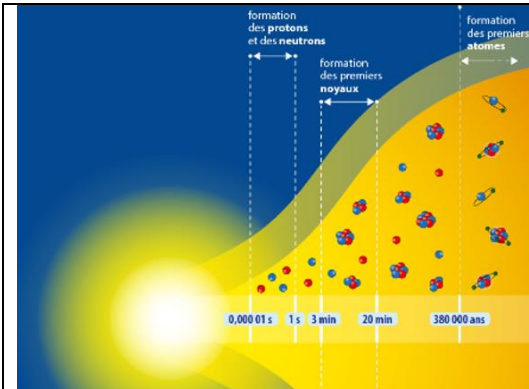


Origine des éléments chimiques

Hydrogène et Hélium 3ième :



380 000 ans après le Big Bang.

L'univers est principalement composé de H et He.

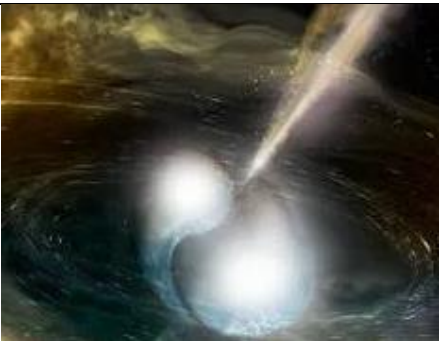
Jusqu'au Fer 3ième :



Fusion nucléaire au cœur des étoiles.

Ensuite l'étoile s'effondre sur elle-même car elle n'a plus de combustible puis explose.

Au-delà du Fer 3ième :



Collision de deux étoiles à neutrons.

*Etoile à neutrons :
Résidu très dense issu de
l'effondrement gravitationnel du
cœur d'une étoile massive.*