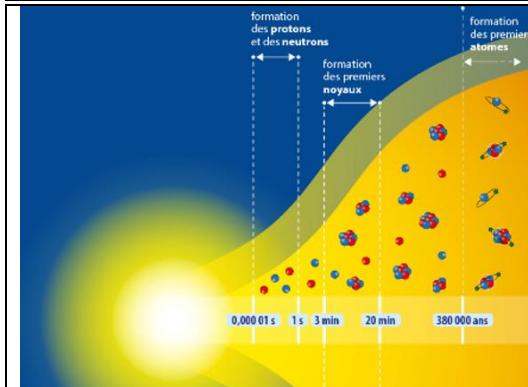


Origine des éléments chimiques

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.