

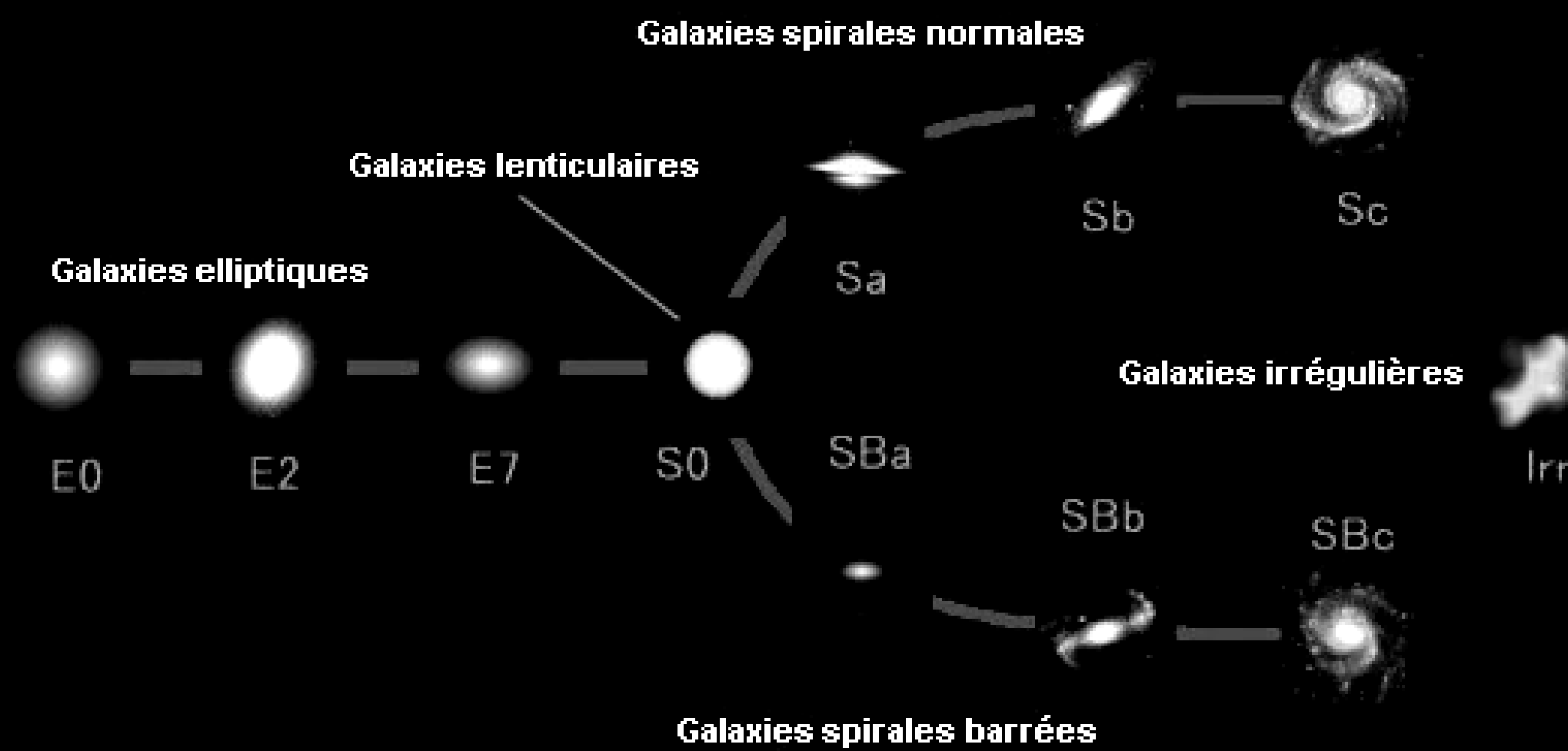
# GALAXIES

De très jeunes galaxies géantes  
(galaxies elliptiques)

Les galaxies elliptiques sont principalement composées d'étoiles vieilles, rouges et sont plus ou moins dépourvues d'astres jeunes et massifs. Elles ont une très faible quantité de gaz et de poussière. Le milieu interstellaire est donc pratiquement inexistant. Ces 2 faits sont liés parce que le gaz est nécessaire pour la formation d'étoiles. S'il est absent, aucune autre étoile ne pourra se former et toutes les étoiles présentes se sont formées à une époque où le gaz interstellaire était encore disponible. Ce sont habituellement des astres à très longue durée.

APOD: NGC 1365

Les galaxies elliptiques présentent une forme sphérique ou ovale sans structure interne et de brillance à peu près uniforme. Elles sont toujours en mouvement, car si elles ne l'étaient pas, elles finiraient par tomber vers le centre de la galaxie et elles s'effondreraient sous sa propre gravité, mais du fait de leur mouvement, les étoiles sont soumises à une force qui les empêche de tomber vers le centre.



galaxie spirale M100



La grande galaxie spirale NGC 1232

Galaxies spirales

Elles sont essentiellement constituées de deux éléments : un noyau sphérique entouré d'un disque de matière dans lequel apparaît une structure spirale. Cette classe de galaxies se subdivise encore en deux groupes : les spirales normales, dans lesquelles les bras se développent directement à partir du noyau



M82 (galaxie irrégulière)

Très riches en gaz et en poussière, les galaxies irrégulières n'entrent pas les groupes précédents. Ces galaxies présentent un aspect la plupart du temps difforme .



La galaxie spirale barrée NGC 1365

Les spirales barrées qui présentent une grande barre centrale dont les extrémités sont le point de départ des bras (c'est le cas de notre Galaxie).



Galaxies Irrégulières

Le deuxième type est celui des galaxies véritablement irrégulières, autant du point de vue visuel que de celui de la répartition de matière. Cette irrégularité peut avoir diverses origines comme une forte activité dans le noyau ou bien une collision passée avec une autre galaxie.