

L'Univers dans ma poche

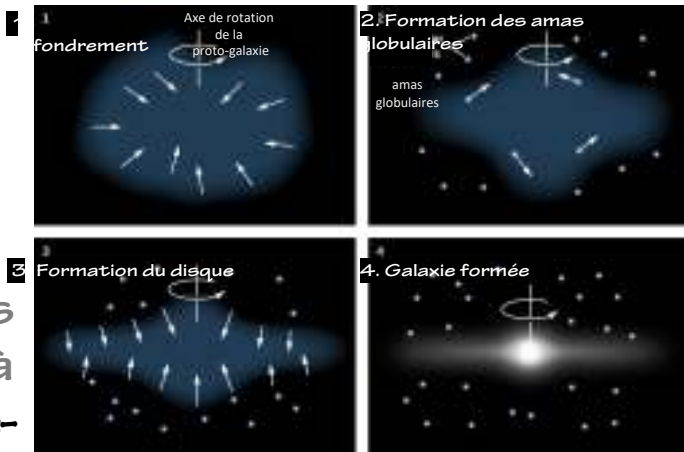


Naissance et vie des galaxies

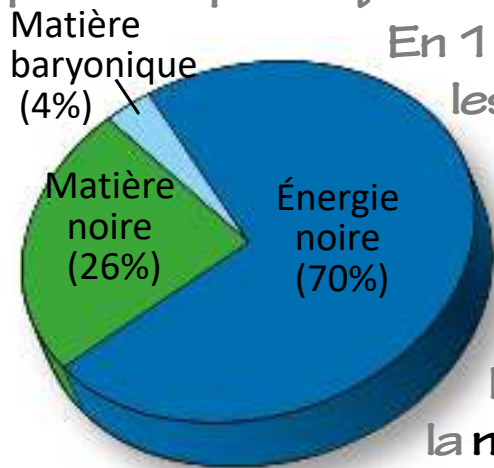


Marina Trevisan
Universidade Federal do
Rio Grande do Sul, Brésil

Dans le modèle proposé par Olin Eggen, Donald Lynden-Bell et Allan Sandage en 1962, les galaxies se sont formées à partir de l'effondre-



ment d'un nuage de gaz géant il y a environ 10 milliards d'années. Les flèches de la figure indiquent la direction du mouvement du gaz. Aujourd'hui, on sait que le processus de formation des galaxies est beaucoup plus complexe que ce que suggère ce modèle.



En 1933, Fritz Zwicky mesura les vitesses des galaxies dans un amas de grande masse, et la forte dispersion des vitesses l'amena à déduire que la masse de l'amas est dominée par de la matière noire invisible. En

1998, deux équipes de chercheurs découvrirent que l'Univers est en expansion à un rythme accéléré. Comme on ne connaît pas la nature de l'énergie qui provoque cette accélération, on l'a appelée énergie noire.

Un univers de galaxies

En 1924, Edwin Hubble montra que les nébuleuses spirales étaient, en fait, des galaxies similaires à notre Voie lactée*. Une trentaine d'années se sont écoulées avant que n'apparaissent les premiers modèles expliquant la formation de ces objets. Nos connaissances sur ce sujet sont donc très récentes.

La théorie actuelle de la formation et de l'évolution des galaxies est construite dans le cadre du modèle cosmologique standard. Dans ce contexte, l'Univers contient trois composants principaux : environ 26 % de matière noire froide, 70 % d'énergie noire et seulement 4 % de matière baryonique (la matière normale que nous connaissons). La proportion entre ces composants détermine la façon dont les structures de l'Univers se forment et évoluent. Cependant, jusqu'à présent, nous ne savons pas ce que sont ces composants sombres.



Fluctuations de la densité

Effondrement et formation de halos

Le gaz en rotation lente

se refroidit et forme des étoiles.



Sphéroïde



Matière noire + gaz chaud

Le gaz en rotation rapide

se refroidit et forme des étoiles.



Disque

Rencontre avec d'autres galaxies



Fusion de galaxies*



Afflux de gaz et formation d'un nouveau disque



Galaxie elliptique



Galaxie spirale

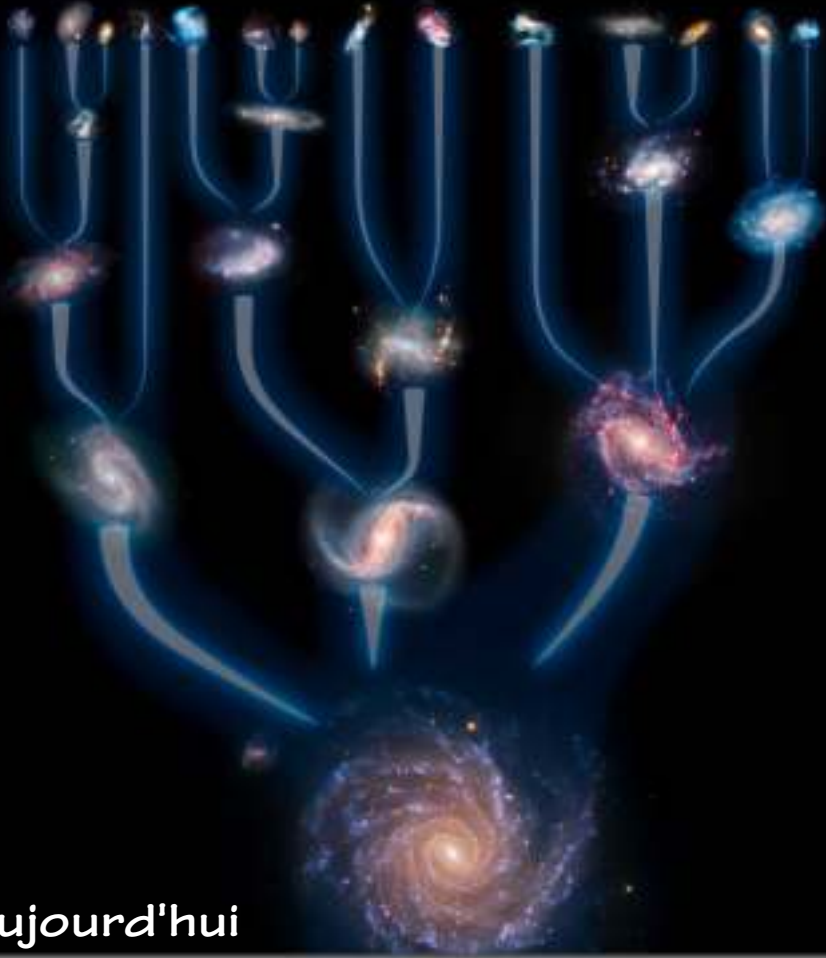
*c'est le moyen le plus courant et le plus violent pour détruire les disques de galaxies et les transformer en sphéroïdes. 4

Une théorie de la formation et de l'évolution des galaxies doit expliquer quels sont les processus physiques en jeu pour former les différents types de galaxies et quand et comment ils interviennent. Nous savons que la séquence de Hubble* n'est pas une séquence évolutive. Le diagramme de la page ci-contre illustre les voies qui peuvent mener à la formation des galaxies elliptiques et spirales. Tout commence par de minuscules **fluctuations de densité** dans l'Univers très jeune. Au fur et à mesure de l'expansion de l'Univers**, l'amplitude de ces fluctuations augmente. Finalement, la **gravité l'emporte** et les halos de matière noire s'effondrent. Le gaz chaud attiré par ces halos se refroidit, formant des étoiles. La galaxie formée est elliptique ou spirale suivant l'importance de la rotation, la quantité de gaz dans le halo et le fait qu'il y ait eu ou non de fusions avec d'autres galaxies. 5

* Voir TUIMP 3

** Voir TUIMP 12

dans le passé



Aujourd'hui

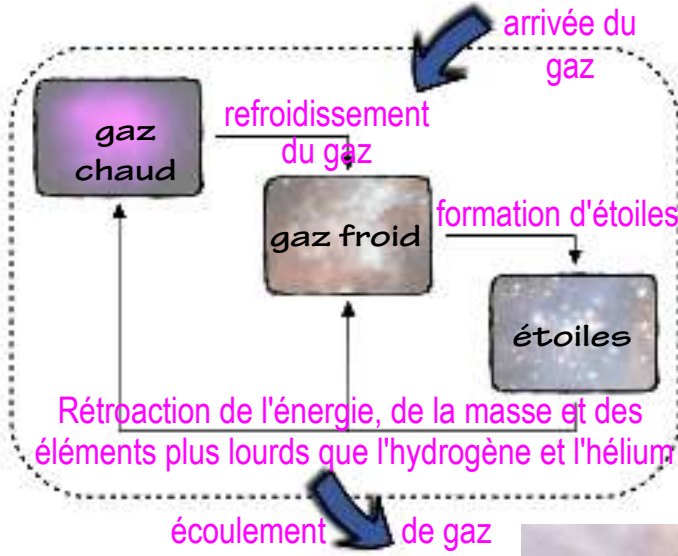
Crédits : ESO/L. Calçada

Dans le modèle hiérarchique de formation des galaxies, les petites galaxies se forment d'abord puis fusionnent pour former des galaxies de plus en plus grandes. L'arbre de fusion de la figure ci-dessus illustre ce processus. Les modèles indiquent que plus grosse est la galaxie, plus importante est la fraction d'étoiles obtenues par fusion avec des systèmes plus petits.

Un Univers hiérarchique

Dans le modèle cosmologique qui décrit notre Univers, les fluctuations de densité initiales ont des amplitudes d'autant plus fortes que leurs échelles sont petites.

Ceci implique que les petits halos de matière noire naissent en premier et fusionnent, formant des halos de plus en plus grands. Le schéma de l'**arbre de fusion** (voir ci-contre) dépeint l'histoire de la formation des halos de matière noire. Comme les petites galaxies se trouvent dans des halos plus petits, la formation des galaxies est **hiérarchique**. Les observations montrent que les petites galaxies fabriquent leurs étoiles plus tard que les galaxies massives. Ceci vient du fait que ces dernières atteignent une masse critique plus tôt, empêchant la formation d'autres étoiles. Les petites galaxies peuvent former des étoiles pendant un temps plus long et leurs populations stellaires sont plus jeunes.



A gauche : illustration du cycle de formation du gaz et des étoiles dans une galaxie. Tant que la galaxie dispose de gaz froid, des étoiles peuvent se former.

Figure de droite : les galaxies peuvent obtenir du gaz de leur environnement. Cependant, des mécanismes de rétroaction peuvent chauffer le gaz autour de la galaxie, empêchant l'afflux de gaz, ou même éjecter du gaz interne. La figure ci-dessous montre ces mécanismes en action.



gauche : explosion de supernova provoquant des éjections de gaz



Adroite : éjection et chauffage du gaz par l'énergie libérée par le NAG. 8

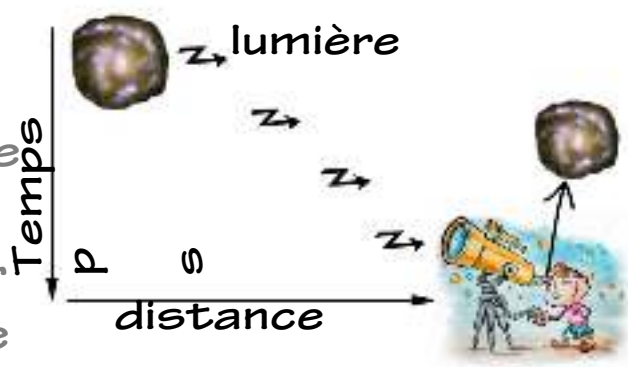


* Voir TUIMP 6

Transformer le gaz en étoiles

Tant que la galaxie contient du gaz et que celui-ci peut se refroidir, des étoiles peuvent se former. Cependant, les explosions de supernovae libèrent de l'énergie qui peut chauffer et éjecter le gaz d'une galaxie. Si la galaxie est petite, la gravité est trop faible pour empêcher le gaz de s'échapper, et ce processus de **rétroaction par les supernovas** supprime la formation d'étoiles. Dans les galaxies plus massives, la **rétroaction due aux noyaux actifs de galaxies*** (NAG) a un impact important sur le cycle de formation des étoiles. Dans un NAG le trou noir central (des millions ou des milliards de fois plus massif que le Soleil) engloutit de la matière et libère une énorme quantité d'énergie qui réchauffe le gaz environnant. Les études montrent que les propriétés des galaxies dépendent de la masse de leur trou noir central, indiquant que la rétroaction due à ces monstres joue un rôle fondamental dans l'évolution des galaxies.

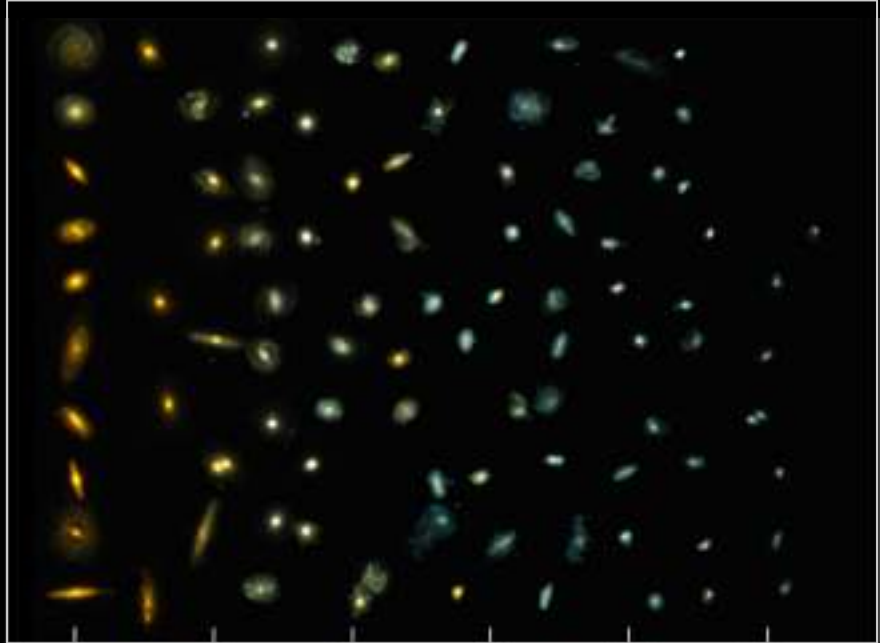
A droite : la lumière ayant une vitesse finie, plus une galaxie est éloignée, plus il faut de temps pour que la lumière qu'elle



émet nous parvienne. Ainsi nous la voyons comme elle était quand elle était plus jeune.

Ci-dessous : observations de galaxies très lointaines montrant comment elles étaient dans le passé.

Galaxies similaires à la Voie lactée Télescope spatial Hubble - SDSS



0 5.1 7.8 9.4 10.4 11.1

NASA et ESA

il y a des milliards d'années

TSci-PRC13-45a

Observer le passé

La lumière voyage à la vitesse de 300.000 kilomètres par seconde, ce qui est une valeur élevée, mais finie. En conséquence les observations du ciel profond **nous ouvrent une fenêtre sur le passé**. Grâce aux télescopes spatiaux, on peut observer des galaxies tellement lointaines qu'on les voit telles qu'elles étaient il y a 13 milliards d'années ! Autrefois, elles étaient plus irrégulières, contenaient plus de gaz et formaient des étoiles à un rythme bien plus élevé que maintenant. Le **télescope spatial de Hubble** a produit des images extrêmement nettes des galaxies, nous permettant de découvrir de nombreux aspects de l'évolution des premières galaxies. Le prochain **télescope spatial de James Webb** sera en mesure d'obtenir des images aussi nettes de galaxies à des distances beaucoup plus grandes, ce qui nous permettra d'observer les toutes premières galaxies ! 1 1

Galaxies dans les simulations



Galaxies observées (Sloan Digital Sky Survey)

Comparaison entre des observations de galaxies réelles et des images de galaxies simulées avec les superordinateurs du projet Illustris-TNG.

Ci-dessus : différents types morphologiques. **Ci-dessous** : évolution d'une galaxie simulée comparée à des galaxies observées d'âge similaire.

Évolution d'une galaxie simulée

Galaxies observées (Télescope Spatial de Hubble)

12

11

10

8

il y a des milliards d'années

aujourd'hui

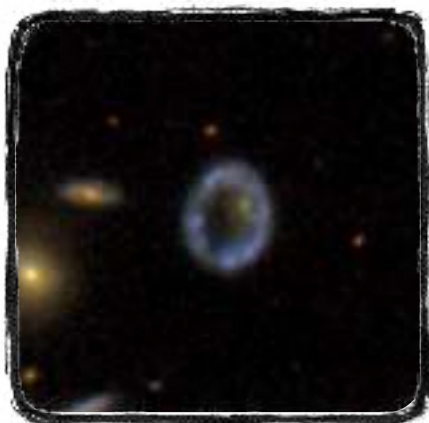
Créer des galaxies

Les **simulations cosmologiques** réalisées sur des superordinateurs nous ont aidé à comprendre comment les galaxies se sont formées et ont évolué. Les images de la page ci-contre montrent les résultats d'une des plus grandes simulations jamais réalisées à ce jour. Ces simulations décrivent plus de 13 milliards d'années d'évolution cosmique d'un volume contenant des dizaines de milliers de galaxies. Elles incluent le gaz, les étoiles, la matière noire, l'énergie noire et des processus physiques tels que l'évolution stellaire, l'enrichissement chimique et les mécanismes de rétroaction. Malgré leur immense complexité, on peut constater que les simulations reproduisent vraiment bien les propriétés des galaxies réelles ! Ces simulations sont tellement complexes que, si on pouvait les exécuter sur un ordinateur ordinaire, il faudrait des centaines, voire des milliers d'années pour les mener à bien !



Quiz

Peux-tu identifier
lesquelles de ces
images ont été
créées à partir de
simulations et
lesquelles à partir
d'observations
réelles ?



Réponses au verso



Simulation



Observation

Réponse

Les images provenant de simulations sont du projet Illustris ; les observations sont du Sloan Digital Sky Survey.

Il est bien difficile de les distinguer les unes des autres, tu ne trouves pas ?



Simulation



Simulation



Observation

L'Univers dans ma poche n° 23

Ce mini-livre a été écrit en 2021 par Marina Trevisan de l'Université Fédérale du Rio Grande do Sul (UFRGS, Brésil) et révisé par Allan Schnorr Müller (UFRGS, Brésil) et Gary Mamon (Institut d'Astrophysique de Paris, France).

Image de couverture : une galaxie spirale aujourd'hui, il y a 4 milliards et 11 milliards d'années.

Crédit : NASA, ESA.



Pour en savoir plus sur cette série et sur les sujets présentés dans ce mini-livre, tu peux consulter le site <http://www.tuimp.org>.

Traduction: Grażyna Stasińska
TUIMP Creative Commons

