

Joyaux cosmiques

IC 4633

Basé sur un communiqué NASA/Hubble

La spirale IC 4633, située à 100 millions d'années-lumière dans la constellation de l'Oiseau de Paradis (Apus), forme rapidement de nouvelles étoiles et abrite un noyau galactique actif. Bien que se présentant presque de face, on ne peut apprécier pleinement ses caractéristiques – du moins en lumière visible – car elle est partiellement cachée par une étendue de poussière sombre (tiers inférieur droit de l'image). Cette nébuleuse sombre fait partie de la région de formation d'étoiles de Caméléon, elle-même située à seulement 500 années-lumière de nous.

Les nuages sombres de la région du Caméléon occupent une grande partie du ciel austral, couvrant non seulement la constellation du même nom, mais empiétant également sur les constellations voisines, comme Apus. Le nuage est bien étudié pour son trésor d'étoiles jeunes, en particulier le nuage Cha I, que Hubble et le télescope spatial James Webb ont photographié.

Le nuage empiétant sur IC 4633 se trouve à l'est des célèbres Cha I, II et III, et est également connu sous les noms de MW9 et de Serpent Céleste Sud. Classée comme une nébuleuse de flux intégré (IFN) – un nuage qui n'est proche d'aucune étoile et qui n'est que faiblement éclairée par la lumière de toutes les étoiles de la galaxie – cette vaste traînée de gaz est beaucoup plus discrète que ses voisines, mais Hubble n'a aucun problème à la distinguer.

(ESA/Hubble & NASA, J. Dalcanton, Dark Energy Survey/DOE/FNAL/DECam/CTIO/NOIRLab/NSF/AURA; L. Shatz)







NGC 4753

Basé sur un communiqué NASA

La galaxie lenticulaire NGC 4753, distante de 60 millions d'années-lumière dans la constellation de la Vierge a été découverte par

William Herschel en 1784. Sa structure résulte probablement du résultat d'une collision avec une galaxie naine il y a plus d'un milliard d'années. Les bandes de poussière autour de son noyau se sont probablement accumulées à la suite de cet événement de fusion.



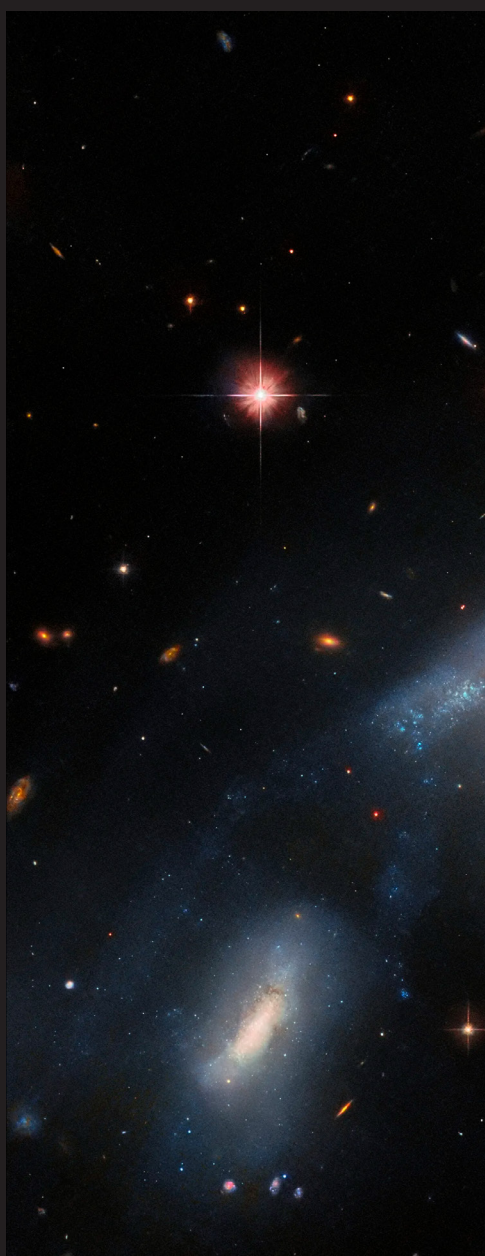
(ESA/Hubble & NASA, L. Kelsey)

Les astronomes pensent que la majeure partie de la masse de la galaxie réside dans un halo sphérique légèrement aplati de matière noire.

Arp 72

Basé sur un communiqué NASA

Arp 72 désigne la paire de galaxies en interaction NGC 5996 (la grande spirale) et NGC 5994 (son plus petit compagnon, en bas à gauche de l'image). Les deux galaxies se trouvent à 160 millions d'années-lumière de la Terre, et leurs noyaux sont séparés l'un de l'autre par une distance de 67 000 années-lumière. Bien que cela puisse sembler très grand, en termes de séparation galactique, c'est vraiment proche. À titre de comparaison, la distance entre la Voie lactée et sa voisine indépendante Andromède est d'environ 2,5 millions d'années-lumière. Quant à la distance entre la Voie lactée et sa galaxie satellite la plus importante, le Grand Nuage de Magellan, elle est de 160 000 années-lumière. Compte tenu du fait que NGC 5996 est à peu près comparable en taille à la Voie lactée, il n'est pas surprenant que NGC 5996 et NGC 5994 interagissent entre elles. En fait, l'interaction a probablement déformé la forme en spirale de NGC 5996. Cela a également provoqué la formation de la très longue traînée d'étoiles et de gaz s'éloignant de NGC 5996, jusqu'en haut à droite de l'image. Cette queue de marée est un phénomène courant qui apparaît lorsque les galaxies interagissent étroitement et qui est visible dans d'autres images de Hubble de galaxies en interaction.



*(ESA/Hubble, NASA, L. Galbany, J. Dalcanton,
Dark Energy Survey/DOE/FNAL/DECam/
CTIO/NOIRLab/NSF/AURA)*

