

Sakamoto, de l'Académie Sinica, à Taïwan, et d'autres collègues du projet *Goals* ont découvert que de grandes quantités de gaz froid s'échappent des galaxies en fusion. Ces flux s'étendent souvent jusqu'à 10 000 années-lumière et transportent parfois plus de gaz que ce qui est transformé en étoiles dans les noyaux galactiques, privant ainsi la galaxie de matière pour alimenter la formation d'étoiles en cours. Les supervents peuvent aussi emporter des métaux (des éléments plus lourds que l'hydrogène et l'hélium) et de la poussière dans l'espace intergalactique. Dans presque tous les cas, les flux sortants semblent émerger à proximité du noyau de la fusion galactique, sous l'effet combiné des supernovæ, de la pression de radiation et des jets provenant du trou noir central.

Les supervents joueraient ainsi un rôle important dans le cycle de vie des galaxies, comme le montrent les simulations de Chris Hayward, de l'institut Flatiron, à New York, qui suggèrent que la rétroaction stellaire régule simultanément la formation d'étoiles et les flux s'échappant des galaxies en fusion.

PLACE À UNE NOUVELLE GÉNÉRATION D'INSTRUMENTS

Lancé en décembre 2021, le télescope spatial *James-Webb* élargira considérablement notre compréhension des fusions de galaxies au cours de l'histoire cosmique. Ce télescope infrarouge de 6,5 mètres de diamètre succédera à *Iras*, l'observatoire spatial infrarouge des années 1990, et à *Spitzer*, dont la mission s'est terminée en 2020. *James-Webb* sera au moins cinquante fois plus sensible et aura une résolution spatiale près de dix fois supérieure à celle de *Spitzer*, ce qui permettra d'obtenir des images plus nettes de galaxies dans la partie proche et moyenne du spectre infrarouge. Avec ses spectromètres imageurs capables de produire des centaines de spectres en un seul pointage, il pourra aussi cartographier les régions de formation d'étoiles et les régions autour des trous noirs supermassifs en accréation active dans les fusions galactiques les plus proches.

Dans le cadre du programme scientifique préliminaire du *James-Webb*, la collaboration *Goals* s'intéressera ainsi en particulier à quatre galaxies infrarouges lumineuses proches. D'autres cibles sont aussi prévues, dont des galaxies en cours de fusion avec de puissants sursauts de formation d'étoiles, des trous noirs centraux actifs et des supervents galactiques. Des chercheurs utiliseront par ailleurs l'observatoire pour cibler des galaxies actives proches et lumineuses, des quasars lointains et des champs vides profonds à la recherche des premières galaxies. Dans un deuxième temps, plusieurs projets d'observation ont été sélectionnés pour examiner la rétroaction des jeunes amas d'étoiles et des trous noirs actifs, la fraction de



Le télescope spatial «James-Webb» permettra d'obtenir des images plus nettes de galaxies dans la partie proche et moyenne du spectre infrarouge

la formation d'étoiles qui nous est cachée aux longueurs d'onde optiques et la nature des noyaux obscurs dans les LIRG.

Autre nouveau moyen d'observation, sur Terre cette fois: le *Very Large Array*, un interféromètre radio et à ondes millimétriques, passera de 27 à 263 antennes d'ici à quelques années (le programme scientifique devrait commencer en 2029). Il observera les régions de formation d'étoiles, les trous noirs actifs et la lumière associée aux étoiles explosives, avec une sensibilité et une résolution dix fois supérieures à celles de son prédécesseur.

Ces nouveaux télescopes préciseront les phénomènes astrophysiques qui se produisent lors des fusions de galaxies, aussi bien dans l'Univers actuel que dans les temps les plus reculés. Les simulations de haute résolution couplées à ces nouvelles observations détaillées apporteront de nombreux indices sur la façon dont la rétroaction stellaire régule la formation des étoiles et la croissance des trous noirs dans les galaxies en fusion. De futurs observatoires – déjà prévus ou proposés – détecteront par ailleurs les ondes gravitationnelles émises par les trous noirs supermassifs en collision et les noyaux poussiéreux de galaxies en formation, et ce tout au long d'une grande partie de l'histoire de l'Univers.

Ces informations nous permettent de mieux comprendre comment les galaxies naissent et évoluent, mais éclairent aussi le destin de la Voie lactée et de sa future rencontre avec la galaxie d'Andromède. Cet événement, qui bouleversera notre galaxie, s'accompagnera d'une magnifique flambée de nouvelles étoiles. Un spectacle auquel nous ne pourrions pas assister, mais dont l'Univers nous donne une chance de voir de nombreuses répétitions ailleurs dans le cosmos. ■

BIBLIOGRAPHIE

K. L. Larson *et al.*, **Star-forming Clumps in Local Luminous Infrared Galaxies**, *The Astrophysical Journal*, 2020.

S. Aalto *et al.*, **Extremely obscured galaxy nuclei – hidden AGNs and extreme starbursts**, *Bulletin of the AAS*, 2019.

S. Linden *et al.*, **Massive Star Cluster Formation and Destruction in Luminous Infrared Galaxies in GOALS**, *The Astrophysical Journal*, 2017.

T. J. Cox *et al.*, **The collision between the Milky Way and Andromeda**, *Monthly Notices of the Royal Astronomical Society*, 2008.

T. Di Matteo *et al.*, **Energy input from quasars regulates the growth and activity of black holes and their host galaxies**, *Nature*, 2005.

COMPLÉTEZ VOTRE COLLECTION DÈS MAINTENANT!



N° 114 (févr. 22)
réf. DO114



N° 113 (nov 21)
réf. DO113



N° 112 (août 21)
réf. DO112



N° 111 (mai 21)
réf. DO111



N° 110 (fév. 21)
réf. DO110



N° 109 (nov. 20)
réf. DO109



N° 108 (sept. 20)
réf. DO108



N° 107 (mai 20)
réf. DO107



N° 106 (févr. 20)
réf. DO106



N° 105 (nov. 19)
réf. DO105



N° 104 (juil. 19)
réf. DO104



N° 103 (avr. 19)
réf. DO103

RETROUVEZ L'ENSEMBLE DES ANCIENS NUMÉROS SUR [BOUTIQUE.GROUPEPOURLASCIENCE.FR](https://boutique.groupepourlascience.fr)

À renvoyer accompagné de votre règlement à :

Service Abonnement Groupe Pour la Science – 235 avenue Le Jour se Lève– 92100 Boulogne Billancourt – email : serviceclients@groupepourlascience.fr

☒ **OUI, je commande des numéros de Pour la Science Hors-série, au tarif unitaire de 10,40 €.**

1 / JE REPORTE CI-DESSOUS LES RÉFÉRENCES à 5 chiffres correspondant aux numéros commandés :

1^{re} réf. x 10,40 € = €
 2^e réf. x 10,40 € = €
 3^e réf. x 10,40 € = €
 4^e réf. x 10,40 € = €
 5^e réf. x 10,40 € = €
 6^e réf. x 10,40 € = €

TOTAL À RÉGLER €

Offre valable jusqu'au 21/12/22 en France Métropolitaine.
Les prix affichés incluent les frais de port et les frais logistiques.

En souscrivant à cette offre, vous acceptez nos conditions générales de vente disponibles à l'adresse suivante : <https://rebrand.ly/CGV-PLS>. Les informations que nous collectons dans ce bon de commande nous aident à personnaliser et à améliorer les services que nous vous proposons. Nous les utiliserons pour gérer votre accès à l'intégralité de nos services, traiter vos commandes et paiements, et vous faire part notamment par newsletters de nos offres commerciales moyennant le respect de vos choix en la matière. Le responsable du traitement est la société Pour la Science. Vos données personnelles ne seront pas conservées au-delà de la durée nécessaire à la finalité de leur traitement. Pour la Science ne commercialise ni ne loue vos données à caractère personnel à des tiers. Les données collectées sont exclusivement destinées à Pour la Science. Nous vous invitons à prendre connaissance de notre charte de protection des données personnelles à l'adresse suivante : <https://rebrand.ly/charte-donnees-pls>. Conformément à la réglementation applicable (et notamment au Règlement 2016/679/UE dit « RGPD ») vous disposez des droits d'accès, de rectification, d'opposition, d'effacement, à la portabilité et à la limitation de vos données personnelles. Pour exercer ces droits (ou nous poser toute question concernant le traitement de vos données personnelles), vous pouvez nous contacter par courriel à l'adresse protection-donnees@pourslscience.fr.

2 / J'INDIQUE MES COORDONNÉES

☐ M. ☐ Mme

Nom :

Prénom :

Adresse :

Code postal Ville :

Téléphone

J'accepte de recevoir les offres de Pour la Science ☐ OUI ☐ NON

3 / JE CHOISIS MON MODE DE RÈGLEMENT

☐ Par chèque à l'ordre de Pour la Science en nous retournant ce bulletin complété



Pour retrouver tous nos numéros et effectuer un paiement par carte bancaire, rendez-vous sur boutique.groupepourlascience.fr