

PHYSIQUE

LE PIÈGE DU FOURMILION

Pour capturer sa proie, la larve de fourmilion creuse un trou dans le sable. La fourmi qui y pénètre glisse sur les parois et ne peut plus remonter. Jérôme Crassous, de l'université de Rennes, et ses collègues ont analysé les caractéristiques physiques de ce piège.

Les chercheurs ont reproduit en laboratoire la configuration du piège à l'aide d'objets de différentes masses posé sur un plan incliné de billes de verre. Ils ont observé que seuls ceux de masse intermédiaire produisaient une pression et des forces de frottement adaptées pour glisser dans le trou. Ainsi, un insecte très léger ne perturberait pas assez la structure granulaire pour provoquer une avalanche. À l'inverse, un insecte très lourd formerait son propre creux dans le sable et trouverait alors un appui pour sortir du trou. La fourmi, en revanche, ne peut y échapper! ■

C. D.

J. Crassous et al., *Phys. Rev. Lett.*, vol. 119, 058003, 2017

PHYSIQUE DES PARTICULES

MINIDÉTECTEUR DE NEUTRINOS

La détection des neutrinos, particules élu-sives, est très difficile et nécessite d'immenses dispositifs. Aux États-Unis, une équipe de physiciens américains et russes a pourtant réussi à détecter des neutrinos avec un appareil dont la taille ne dépasse pas celle d'un extincteur. Les chercheurs se sont intéressés à un type particulier d'interactions des neutrinos de basse énergie avec les noyaux des atomes du détecteur, type d'interactions que l'on n'avait jamais mesuré jusqu'à présent. Bien qu'elles soient plus fréquentes que les autres, ces interactions constituaient un défi expérimental: les déceler revient à mesurer le recul d'une boule de bowling heurtée par une balle de tennis de table.

La miniaturisation du système est un grand pas en avant. Des minidétecteurs pourraient notamment servir au contrôle de la prolifération des armes nucléaires, les matières radioactives étant émettrices de neutrinos à des taux différents selon leur nature. ■

D. T.

D. Akimov et al., *Science*, en ligne le 3 août 2017

ASTROPHYSIQUE

MUSE... ET LE CIEL DEVIENT PLUS NET



La nébuleuse planétaire NGC 6369 est le résultat de l'explosion d'une étoile qui a dispersé son gaz et sa poussière dans son voisinage. Les images ont été prises par l'instrument Muse sans le système d'optique adaptative (à gauche) et avec (à droite).

Les images obtenues par le VLT (le Very Large Telescope) de l'Observatoire européen austral (ESO), situé au sommet du Cerro Paranal, au Chili, vont devenir encore plus spectaculaires et riches d'informations pour les astrophysiciens. En effet, Yepun, le quatrième télescope du VLT (dont le nom est celui de la planète Vénus en langue mapuche) a bénéficié d'une amélioration importante de son système optique. L'instrument Muse placé à l'un de ses foyers exploite maintenant ce système et, déjà, les premières images sont d'une netteté exceptionnelle.

Dans le domaine de l'observation astronomique depuis le sol, les turbulences atmosphériques constituent un facteur limitant pour la qualité des images. Elles tendent, par le phénomène de réfraction, à dévier les rayons lumineux et à produire un certain flou dans les images. Une façon de s'en abstraire est d'envoyer les télescopes dans l'espace, comme pour *Hubble* ou le futur *James-Webb*. Une autre solution est d'utiliser un système d'optique adaptative: le miroir secondaire du télescope est déformé en temps réel pour compenser les effets des turbulences.

Un tel dispositif a été installé sur Yepun. Pour obtenir le profil des turbulences, quatre lasers de 22 watts excitent les atomes de sodium dans la haute atmosphère. Ces derniers forment ainsi quatre «étoiles artificielles» dont les images permettent de calculer, à chaque milliseconde, les déformations à corriger.

Combiné au système d'optique adaptative, l'instrument Muse a déjà obtenu des images spectaculaires de nébuleuses planétaires telles que IC 4406 ou NGC 6369 (ci-dessus). Muse, opérationnel depuis 2014, est composé d'un ensemble de spectrographes fonctionnant dans les longueurs d'onde du visible. L'une de ses missions est l'étude des galaxies jeunes, situées dans l'Univers lointain et donc peu lumineuses. Avec le système d'optique adaptative, l'instrument pourra observer les galaxies en formation, parmi les moins brillantes.

Le miroir d'optique adaptative de Yepun mesure environ un mètre de diamètre, ce qui en fait le plus grand jamais construit. Il a nécessité des techniques de pointe qui seront cruciales pour le miroir d'optique adaptative de 2,4 mètres de l'ELT, le futur télescope géant de l'ESO. ■

S. B.

Communiqué de l'ESO : http://bit.ly/PLS480_MUSE