

L'eau potable des singes

Les chimpanzés et les babouins creusent des trous près des flaques d'eau croupie pour y boire de l'eau filtrée.

Au Sénégal, les grands animaux sont encore relativement abondants. À la saison des pluies, ils se dispersent, car l'eau ne manque pas. À la saison sèche (de novembre à mai), ils se concentrent autour des points d'eau.

Toutefois, ces dernières années, il a plu moins que d'habitude. Les modifications de l'environnement, qu'elles aient des causes naturelles (sécheresse, désertification...) ou anthropiques (exploitation des ressources naturelles, extension des cultures...), se répercutent sur le comportement de la faune, notamment des grands singes. L'éthologiste (spécialiste des comportements animaux dans leur milieu naturel) Anh Galat-Luong et l'écologue Gérard Galat, de l'Institut de recherche pour le développement (IRD), ont suivi des populations de primates, depuis 1996, et ont découvert deux nouveaux aspects de leur comportement.

Premièrement, ils ont observé qu'en saison sèche, certains chimpanzés et babouins délaissent les flaques d'eau croupie au fond des rivières asséchées. Pour boire, ils creusent des trous à la main (les chimpanzés parfois à l'aide d'un bâton de bois) à proximité des flaques, dans du sable fin. L'eau emplit le trou après avoir été filtrée par le sable : elle est limpide. Les analyses bactériologiques montrent qu'elle est dépourvue des germes pathogènes présents dans les flaques d'eau voisines. Les empreintes des chimpanzés et des babouins (identifiables par leurs formes, leurs dimensions, leurs proportions, la répartition des pressions...) sont localisées autour des trous, tandis qu'on ne



Ce trou (au centre) a été creusé par un chimpanzé à proximité d'une flaque d'eau croupie (en haut à gauche). L'eau s'infiltre et emplit le trou. Le singe améliore ainsi la qualité de l'eau qu'il boit.

distingue aucune trace autour des flaques d'eau croupie. De nombreux mammifères creusent le fond des rivières complètement asséchées, mais les chimpanzés sont les seuls à creuser quand l'eau est encore disponible dans des flaques résiduelles : ils améliorent ainsi la qualité de l'eau qu'ils boivent.

Deuxièmement, A. Galat-Luong et G. Galat ont aussi observé une évolution du comportement du Colobe bai, une espèce de primate qui, il y a 20 ans, était uniquement arboricole et se nourrissait de feuilles. Aujourd'hui, elle se déplace sur le sol de la savane, s'éloigne des rubans de forêts qui longent les rivières et mange des fruits. La déforestation est la principale cause de cette évolution : certaines forêts de l'Ouest du Sénégal sont quatre fois moins denses qu'il y a 20 ans.

Ces travaux montrent les capacités d'adaptation des primates aux changements de l'environnement en Afrique de l'Ouest. Les populations concernées sont de plus en plus divisées en sous-populations isolées les unes des autres ; les groupes les plus petits sont menacés d'extinction. Ces recherches serviront à leur protection, car elles fournissent les fondements scientifiques nécessaires aux personnes en charge de la gestion de la faune du Sénégal.

Transit de planètes

Première observation du transit d'une planète extrasolaire.

En 1743 et en 1764, Guillaume le Gentil de la Galaisière et d'autres astronomes observent le passage de Vénus devant le Soleil. Grâce à cette observation, les astronomes mesurent avec précision le diamètre de Vénus. En 1999, deux équipes internationales ont refait le même type d'observations que leurs illustres prédécesseurs, mais hors du Système solaire ; ils ont observé, de manière indépendante, le transit d'une planète extrasolaire devant HD 209458, une étoile analogue au Soleil.

Depuis cinq ans, les astronomes ont découvert une trentaine de planètes extrasolaires. Jusqu'à aujourd'hui, les seules informations sur ces objets résultaient de la mesure des vitesses radiales de leur étoile hôte : la présence d'une planète autour d'une étoile modifie l'orbite de cette dernière, qui semble osciller dans le ciel. En analysant les raies du spectre lumineux émis par une étoile, on détecte des oscillations, d'où l'on déduit leur orbite et les caractéristiques d'une éventuelle planète, telles sa masse et sa distance de l'étoile.

Les planètes extrasolaires découvertes jusqu'à présent ont des masses voisines de celle de Jupiter, de sorte que l'on imagine que ce sont des géantes gazeuses, mais aucune indication sur la taille de ces objets ne pouvait être déduite. Les astronomes ont imaginé qu'en observant le transit d'une planète devant une étoile, la luminosité de l'étoile serait réduite.

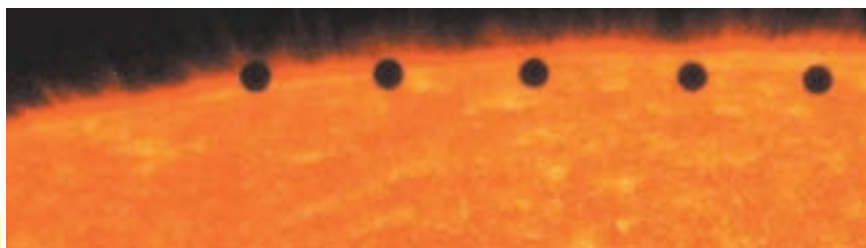
Verrait-on des transits pour toutes les planètes extrasolaires ? En supposant que les plans des orbites sont inclinés aléatoirement par rapport à la ligne de visée et en considérant des planètes de la taille de Jupiter, en orbite à 7,5 millions de kilomètres de leur étoile, on estime les chances d'observer un transit à une sur dix.

Les efforts se sont concentrés sur HD 209458, dont on avait découvert les modifications périodiques de l'orbite en juin 1999. En août et en septembre 1999, une équipe composée d'astronomes suisses et américains, dirigée par David Charbonneau, du Centre d'astrophysique de Harvard, a observé cette étoile pendant une durée cumulée de dix nuits. Durant plusieurs nuits, l'observation ne révéla pas de variation de luminosité, mais, le 9 et le 16 septembre, l'éclat de l'étoile diminua de près de deux pour cent plusieurs heures durant (voir la figure). Cette baisse de luminosité était due au passage de la planète devant l'étoile ; le rapport de luminosité est

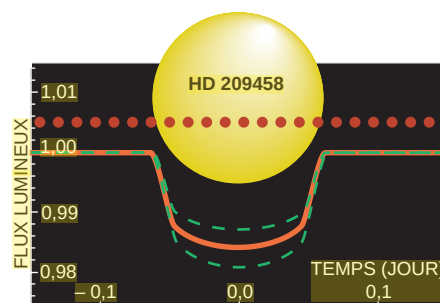


À la saison sèche, les bandes de singes se rassemblent autour des points d'eau. Ces babouins traversent une mare asséchée.

TRACE



À gauche, on observe le transit de Mercure qui est passé devant le Soleil en novembre 1999. À droite, la variation de la luminosité en fonction du temps, indique que, de la même façon, une planète (les ronds rouges) est passée devant l'étoile HD 209458 (en jaune). La courbe qui s'ajuste le mieux aux données (en rouge) indique le rapport entre la



surface du disque de la planète et celle de l'étoile. Connaissant la taille de l'étoile, les astronomes en déduisent la taille de la planète. Les courbes en pointillés verts indiquent la luminosité que l'on aurait mesurée si le diamètre de la planète avait été supérieur (courbe du haut) ou inférieur (courbe du bas) de dix pour cent à la taille calculée.

simplement le rapport entre la surface du disque de la planète et celle de l'étoile.

Pour connaître, la surface du disque de la planète, il faut donc connaître la surface du disque stellaire. À l'aide d'observations spectroscopiques et de différents modèles, les astronomes calculèrent que HD 209458 a une masse égale à 1,1 masse solaire et un rayon de 1,3 rayon solaire. Munis de ces éléments et de l'observation du transit, les astronomes estiment que la planète décelée a un rayon de 1,5 fois le rayon de Jupiter et une masse de 0,7 fois la masse de Jupiter. C'est la première planète extrasolaire dont on connaît la masse et le rayon, de sorte que de nombreuses informations nouvelles

peuvent être déduites. Sa densité moyenne est de 0,23 gramme par centimètre cube, sensiblement inférieure à la densité moyenne de Saturne, la moins dense des planètes du Système solaire. Les astronomes ont aussi estimé le flux d'énergie reçu par cette planète de la part de son étoile : la planète devrait encore avoir la plus grande partie de son atmosphère.

Cette découverte est une étape majeure dans l'étude des planètes extrasolaires : elle confirme que les variations de vitesses radiales d'étoiles résultent de la présence d'une planète en orbite, notamment pour les orbites de courte période où un doute subsistait. De surcroît, grâce à une bonne estimation du rayon de la pla-

nète et de sa masse, on peut affirmer qu'il s'agit d'une planète analogue aux planètes gazeuses du Système solaire.

La combinaison de la spectrométrie, des mesures de vitesses radiales et des mesures de transit, est un outil particulièrement puissant pour calculer les paramètres orbitaux des planètes extrasolaires et certains paramètres, tel le rayon, lequel est déterminé par la masse de la planète, son âge, son insolation et sa composition. Les données de cette planète sont conformes aux modèles de planète mis au point par Tristan Guillot, de l'Observatoire de Nice. De l'ère de la détection des planètes extrasolaires, nous entrons de plein pied dans l'ère de leur physique.

L'électricité de la peau de chat

L'électricité statique explorée à l'échelle atomique.

« Quand un morceau de verre et un morceau de résine sont frottés l'un contre l'autre, tant que leurs surfaces frottées sont laissées en contact, aucune propriété électrique ne se manifeste ; mais dès qu'on les sépare, ils s'attirent. » Par ces lignes, James Clerk Maxwell commence en 1891 son *Traité de l'électricité et du magnétisme* ; il y décrit les phénomènes triboélectriques, c'est-à-dire d'électrisation par frottements, que nous avons réexplorés à l'échelle submicroscopique, à l'aide des techniques de microscopie à force atomique.

Les Grecs, déjà, avaient constaté que les corps légers sont attirés par des bâtons d'ambre préalablement frottés avec des tissus, mais c'est seulement à partir du XVII^e siècle que les « philosophes naturels » étudièrent systématiquement ces phénomènes et fondèrent alors une nouvelle discipline : l'électricité (en grec, « ambre » se dit « électron »).

La triboélectricité est alors au cœur de toutes les expériences d'électricité, mais au XIX^e siècle, l'invention de la pile par le chimiste italien Alessandro Volta bouleverse la discipline. Le phénomène triboélectrique devient alors une curiosité, et il faut attendre la mise au point des fibres textiles synthétiques, dans les années 1950, pour qu'il renaisse, les industriels souhaitant éviter les ruptures de chaînes dues aux étincelles électriques, lors du tirage des fils.

La physique moderne décrit alors la triboélectricité par un transfert d'électrons entre des surfaces en contact. Ce transfert est caractérisé par trois paramètres : la charge échangée, l'aire de la surface d'échange, et la différence d'énergie « naturelle » des électrons dans les deux matériaux avant leur mise en contact. Lorsque le contact est établi, les électrons « coulent », comme un « fluide électrique », d'un milieu à un autre, de sorte que tous les électrons aient finalement la même énergie.

En revanche, l'interprétation détaillée du phénomène reste controversée. Plusieurs descriptions théoriques concurrentes proposent des relations différentes entre la densité de charges transférées et la différence d'énergie électronique des deux surfaces. Malheureusement aucune

des expériences ne permettait de tester correctement ces descriptions. Plusieurs questions demeuraient ainsi ouvertes : les électrons transférés proviennent-ils de la surface ou du volume des matériaux ? Les charges transférées sont-elles stables ? Comment évoluent-elles dans le temps ? Comment le frottement détermine-t-il l'échange d'électrons ?

Nous avons analysé la triboélectricité à l'aide d'un microscope à force atomique. Cet instrument, que nous avons adapté au dépôt de charges électriques, permet des échanges sur des surfaces d'aire bien définie, et il mesure également la quantité de charges déposées et la différence d'énergie électronique entre les matériaux qui participent aux échanges d'électrons.

Le cœur de l'appareil est une pointe fine, métallisée (le sommet s'apparente à une demi-sphère de quelques millièmes de micromètre de diamètre), fixée à l'extrémité d'un levier. Le dépôt de charges s'effectue en deux temps : on pose préalablement la pointe sur la surface d'un isolant, puis on transfère des électrons de la pointe à la surface, soit en frottant la pointe sur la surface, comme on le faisait avec une peau de chat, soit en appliquant une tension électrique entre la surface (une couche d'oxyde isolant que l'on a fait croître sur une feuille métallique) et la pointe. Ce