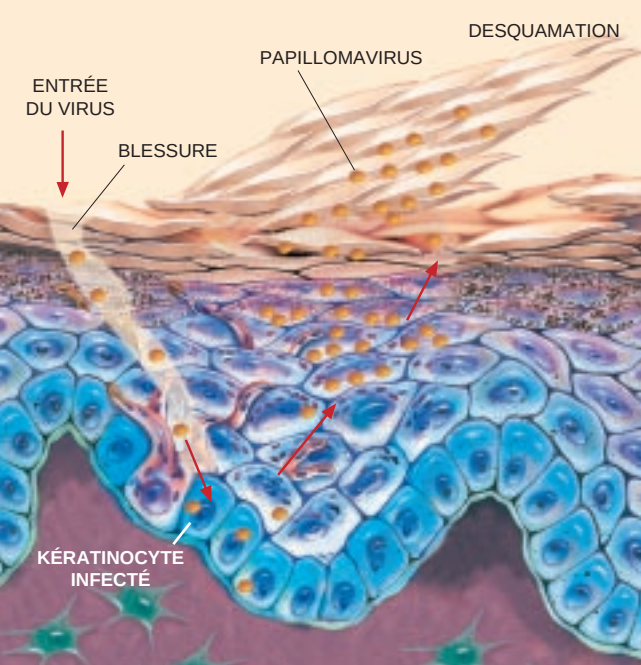




Les papillomavirus pénètrent dans l'épiderme par une petite lésion de la peau ou des muqueuses. Ils infectent les kératinocytes ; après s'être multipliés sous l'influence des virus, les kératinocytes migrent vers la surface, et les virus utilisent la machinerie cellulaire pour se multiplier. Les couches superficielles de l'épiderme ou des muqueuses qui desquament sont riches en papillomavirus.

ont trouvé que les familles atteintes d'une maladie très rare, l'épidermodysplasie verruciforme, due à un groupe de papillomavirus, dont le PVH5, ont effectivement un gène de prédisposition à la maladie localisé sur le chromosome 17. L'épidermodysplasie verruciforme se manifeste dès l'enfance par des taches pigmentées et par des verrues cutanées, dont certaines dégénèrent en cancer, à l'âge adulte, quand elles sont associées au PVH5.

En collaboration avec l'équipe de Stefania Jablonska, à Varsovie, les virologues de l'Institut Pasteur ont également montré que la peau des personnes atteintes de psoriasis contient le papillomavirus PVH5! Cette affection dermatologique se manifeste par des plaques qui sont le siège d'une hyperprolifération de l'épiderme, de phénomènes inflammatoires et d'une desquamation intense. Les plaques blanches de kératinocytes (les principales cellules de l'épiderme) en cours de desquamation peuvent être localisées, par exemple sur les coudes, ou disséminées sur tout le corps.

G. Orth et ses collègues ont détecté des anticorps anti-PVH5 dans le sang de un à cinq pour cent de la population générale, mais chez 25 pour cent des personnes ayant un psoriasis. En utilisant des méthodes d'amplification des gènes extrêmement sensibles, ils ont découvert de l'ADN de PVH5 dans 90 pour cent des lésions cutanées de personnes atteintes de psoriasis.

Pourquoi le virus est-il détecté si fréquemment dans les lésions de psoriasis? On l'ignore encore. Chez les malades atteints d'épidermodysplasie verruciforme,

some 17, dans une région contenant un gène de prédisposition au psoriasis. Imaginons que ce soit le même gène et qu'il code une protéine de régulation qui, en se fixant sur l'ADN du virus, l'inactive. Chez les personnes où les papillomavirus de l'épidermodysplasie verruciforme sont inoffensifs, la protéine inhibitrice normale empêcherait ces virus d'infecter les cellules de l'épiderme. Au contraire, quand le gène de prédisposition produit une protéine anormale, le virus ne serait pas inactivé et les cellules cibles de la peau seraient infectées.

Selon l'hypothèse qui va être testée, le gène de prédisposition à l'épidermodysplasie verruciforme et le gène de prédisposition au psoriasis seraient un seul et même gène. Certaines mutations de ce gène favoriseraient la première maladie, dans laquelle le papillomavirus PVH5 est produit en grande quantité, d'autres la seconde, où la production virale est faible. Dans le cas de l'épidermodysplasie verruciforme, les cellules infectées produisent deux protéines virales redoutables, car elles inhibent des protéines de l'hôte qui contrôlent la division cellulaire et luttent contre les mécanismes de cancérogenèse. Quand ces protéines de protection sont inhibées, des remparts contre les mécanismes tumoraux s'effondrent.

Un fait semble désormais établi : le papillomavirus PVH5 se terre dans les couches profondes de l'épiderme des personnes atteintes de psoriasis, formant une sorte de «réservoir» du virus. Trouvera-t-on d'autres réservoirs aussi surprenants pour les autres papillomavirus?

le virus infecte les couches profondes de l'épiderme après avoir pénétré dans la peau par une petite lésion. Dans ces couches profondes, les cellules basales (des kératinocytes) se multiplient rapidement sous l'influence du virus, mais ce dernier ne se réplique pas pendant cette période. Quand elles ont fini de se diviser, les cellules basales se différencient et migrent vers la surface. C'est à ce moment que le virus détourne la machinerie cellulaire à son profit pour se répliquer en grande quantité. Chaque cellule migrant vers la surface y libère de nombreuses particules virales.

Avec les dermatologues Luis-Alfredo Rueda (Colombie) et Bakar Bouadjar (Algérie), les Pastoriens ont montré que le gène de prédisposition à l'épidermodysplasie verruciforme est localisé sur le chromo-

**Un recrutement
sélectif,
une réelle formation
par la recherche,
conduit,
en trois ans d'études au :**

MAGISTÈRE DE PHYSIQUE

Ce diplôme universitaire de haut niveau (Bac+5), alliant une solide formation fondamentale et de nombreux stages de recherches, prépare aussi bien à un travail doctoral qu'à des emplois en milieu industriel.

**Pour tous renseignements,
s'adresser directement
à l'un des 7 magistères accrédités :**

MAGISTÈRE DE PHYSIQUE DE GRENOBLE

«Ph. recherche» et «Ph. applications»
Université Joseph Fourier
BP 53 - 38041 GRENOBLE cedex 9
Tél. 04 76 88 78 32/47 10 - Fax 04 76 88 50 60
lpuech@labs.polycnrs-gre.fr
<http://www.ujf-grenoble.fr>

MAGISTÈRE DES SCIENCES DE LA MATIÈRE

Université Claude Bernard
et École Normale Supérieure de Lyon
Bât. 205 - 43, bd du 11 novembre 1918
69622 VILLEURBANNE cedex
Tél. 04 72 43 10 84 - Fax 04 72 43 15 07
vialle@hplasm2.univ-lyon1.fr

MAGISTÈRE INTERUNIVERSITAIRE DE PHYSIQUE

Universités Paris 6, 7, 11, 13
et École Normale Supérieure
24, rue Lhomond - 75231 PARIS cedex 05
Tél. 01 44 32 35 61 - Fax 01 44 32 25 06
<http://www.phys.ens.fr/enseign/mip>

MAGISTÈRE DE PHYSIQUE D'ORSAY

Université Paris Sud
Bât 470 - 91405 ORSAY
Tél. 01 69 15 74 55 - Fax 01 69 15 64 59
<http://www.magistere.u-psud.fr/phys>

MAGISTÈRE DE PHYSIQUE DE PARIS 7

Université Denis Diderot
Tour 33-34 - 4^e étage
2, pl. Jussieu - 75251 PARIS cedex 05
Tél. 01 44 27 41 12 - Fax 01 44 27 52 94
dherzog@ccr.jussieu.fr
<http://www.sigu7.jussieu.fr/UFRPHYSIQUE.htm>

MAGISTÈRE MATÉRIAUX

Université de Rennes 1
Campus de Beaulieu - 35042 RENNES
cedex
Tél. 02 99 28 62 66/16 05 - Fax 02 99 38 34 87
Jean.Guyader@univ-rennes1.fr

MAGISTÈRE MULTIMATÉRIAUX DE STRUCTURE

Université de Haute-Alsace
Faculté des Sciences et Techniques (FST)
4, rue des Frères Lumière
68093 MULHOUSE cedex
Tél. 03 89 33 63 44/57 - Fax 03 89 33 60 83
direction.lpse@univ-mulhouse.fr

Une «perle de soufre»

Une bactérie visible à l'œil nu a été découverte. Elle pourrait dépolluer les eaux du littoral.

Imaginez un zoologiste à la recherche de nouvelles espèces de souris. Les plus grosses connues sont de la taille d'un gros rat, mais il en découvre une de la taille d'un... éléphant. C'est ce qui est arrivé à Heide Schulz et ses collègues de l'Institut Max Planck de Brême : ils cherchaient des bactéries capables de produire du soufre à partir des sulfures et en ont trouvé une d'un volume 100 fois supérieur à celui de la plus grosse connue. Cette bactérie baptisée *Thiomargarita namibiensis* («la perle de soufre de Namibie») est visible à l'œil nu.

Au large de la Namibie, à bord du navire *Petr Kottsov*, les microbiologistes ont recueilli des sédiments déposés par 100 mètres de fond en espérant découvrir des espèces capables d'oxyder les sulfures telles que *Thioploca* et *Beggiatoa*, présentes au large du Chili et du Pérou. Ces deux zones présentent les mêmes caractéristiques : un courant ascendant apporte des eaux riches en éléments nutritifs à la surface, où de nombreuses espèces de plancton prospèrent, puis meurent. Les restes sédimentent et sont dégradés par d'autres bactéries qui produisent du sulfure d'hydrogène.

Des bactéries *Thioploca* et *Beggiatoa* ont bien été trouvées, mais elles cohabitaient avec de petites sphères brillantes de 0,1 à 0,7 millimètre de diamètre, qui ont été identifiées comme des bactéries, malgré les réticences de la communauté scientifique, surprise par la taille.

Le cytoplasme de ces cellules, c'est-à-dire leur milieu intérieur, est confiné en une

Lorsque l'océan est calme, *Thiomargarita namibiensis* (au centre) reste dans le sédiment dont elle extrait les sulfures d'hydrogène (flèches vertes). Pendant les tempêtes, le sédiment est remué, la bactérie, au contact de l'eau emmagasine des nitrates (flèches jaunes) dans sa vacuole. Elle produit du soufre qui est stocké sous forme de petites billes d'aspect nacré et de l'azote qui est libéré.

mince couche autour d'un grand compartiment nommé vacuole, rempli de granules de soufre (voir la figure) brillants, qui donnent à la bactérie son aspect perlé. *Thiomargarita namibiensis* exploite l'énergie libérée par une chaîne de réactions biochimiques où interviennent des sulfures et des nitrates. Ainsi, l'organisme oxyde les sulfures en soufre et transforme les nitrates en azote. Cependant, dans l'habitat de la bactérie, les premiers sont présents uniquement dans les sédiments océaniques, tandis que les seconds n'existent que dans l'eau.

Comment utiliser deux éléments qui ne coexistent pas au même endroit ? Les bactéries Sud-américaines confrontées au même problème s'assemblent en petites chaînettes de quelques individus entourées par une gaine de mucus. Elles établissent ainsi un tunnel entre les milieux sulfuré et nitraté.

Thiomargarita namibiensis vit également en groupe (de 10 à 50 individus). Sa stratégie est néanmoins différente : elle profite des mouvements des sédiments remués, par exemple lors des tempêtes, pour emmagasiner des nitrates dans sa vacuole dès qu'elle est au contact de l'eau. Lorsque le temps se calme, elle retombe dans le sédiment où, à la manière d'un plongeur en apnée, elle utilise sa réserve jusqu'à la prochaine tempête.

Ce comportement explique sa taille : d'un point de vue évolutif, on conçoit que plus une bactérie est grosse, plus ses réserves sont importantes et plus longtemps elle peut attendre le prochain contact avec l'eau lors de la prochaine tempête.

Thiomargarita namibiensis, déjà utile pour le biotope marin, car elle dégrade les sulfures qui sont toxiques pour de nombreuses espèces, sera peut-être également utilisée par l'homme pour nettoyer les eaux côtières des nitrates issus des engrais déversés dans les champs et entraînés par les eaux de pluie jusqu'au littoral. Néanmoins, les microbiologistes

n'ont pas encore réussi à isoler la bactérie en culture. De plus, sa croissance est très lente : la population de *Thiomargarita namibiensis* double en une ou deux semaines, tandis qu'il suffit de 20 minutes à la bactérie *Escherichia coli*. Cet obstacle reste à lever.

Cartes d'extinction

L'extinction des étoiles révèle la masse des nuages moléculaires.

Les nuages de gaz froids et denses qui constituent près de dix pour cent de la masse de notre Galaxie sont essentiellement formés d'hydrogène. Grâce à un nouveau traitement des comptages d'étoiles, nous avons établi les cartes des nuages de gaz, révélant nombre de cœurs denses où se forment les étoiles.

Par nuit claire, lorsque la Voie lactée déchire le ciel, on discerne des zones sombres où les étoiles semblent absentes. Le phénomène ne résulte pas d'un déficit d'étoiles dans cette région du ciel, mais de la présence de gigantesques nuages de gaz et de poussières interstellaires interposés entre les étoiles et la Terre. Comment étudier ces nuages ? En comptant les étoiles. On connaît la répartition des étoiles en fonction de la région du ciel et on déduit la quantité de matière qui absorbe la lumière du quotient de la densité d'étoiles qui résulte du comptage et de la densité théorique d'étoiles.

Cette approche, utilisée depuis 1923, était manuelle : jusqu'en 1996, on comptait le nombre d'étoiles dans chaque case d'une grille posée sur une plaque photographique. En remplaçant la grille de taille fixe par une grille informatique adaptative et en filtrant le bruit à l'aide d'une décomposition en ondelettes (une transformation mathématique adaptée au traitement des images sur plusieurs échelles spatiales), nous avons reconstruit la géométrie des nuages.

Grâce à la résolution des cartes, on mesure une extinction de l'ordre de cinq magnitudes (une extinction de une magnitude représente une luminosité 2,5 fois inférieure). Toutefois, cette extinction est une moyenne qui résulte de la résolution des comptages et on peut estimer que l'extinction est supérieure. Par exemple, dans le nuage d'Orion, on a calculé une extinction de 20 magnitudes visuelles, soit une absorption d'un facteur 100 millions.

À quoi cela correspond-t-il ? L'œil humain discerne les étoiles de magnitude inférieure à six (plus la magnitude est élevée, plus l'étoile est faible). Sirius, l'étoile la plus brillante du ciel, ayant une magnitude de $-1,6$, une extinction de 8 magnitudes suffit à la rendre invisible à l'œil nu ($-1,6 + 8 > 6$). En conséquence, si l'on plaçait Sirius derrière le nuage d'Orion, elle disparaîtrait de notre vue.

Lorsque l'on étudie des régions très absorbantes, l'extinction de la lumière visible ne suffit plus, car les étoiles du