

Ce livre a été imaginé par les étudiants du Master SET (M1) option Médiation en Environnement et Communication Scientifique (Aix-Marseille Université / Observatoire des sciences de l'Univers (OSU) Institut Pythéas). Il reprend le contenu de l'exposition « Mission Espace » qu'ils ont conçue dans le cadre de leur stage d'application au sein de l'équipe communication, diffusion des connaissances, de l'OSU Institut Pythéas. Cette exposition a été présentée pour la première fois à Aix-en-Provence dans le parc Saint-Mitre du 20 juillet au 15 octobre 2017.

Le Laboratoire d'Astrophysique de Marseille, l'Observatoire de Haute-Provence et les exoplanètes

Depuis la détection, en 1995, de la première planète en orbite autour d'une étoile autre que le Soleil, à l'Observatoire de Haute-Provence, grâce au spectromètre Elodie installé sur le télescope de 1,93 mètre, l'astronomie provençale est très impliquée dans cette quête de planètes hors du système solaire, pilotant ou participant aux principaux programmes de recherche à l'échelle internationale.

De plus, le savoir-faire du Laboratoire d'Astrophysique de Marseille (LAM) dans le domaine de l'instrumentation conduit le laboratoire à participer à la réalisation d'instruments parmi les plus performants dédiés à la détection de ces planètes pour les plus grands observatoires au sol au monde ou embarqués sur des satellites.

De nombreux professionnels — des techniciens aux ingénieurs — contribuent ainsi, aux côtés des scientifiques, à élaborer au sein d'importants consortiums internationaux, les instruments nécessaires pour faire progresser nos connaissances, faisant par la même progresser les technologies.

Les équipes du LAM sont ainsi en train de travailler au développement des instruments qui seront déployés au cours de la prochaine décennie ainsi qu'aux programmes d'observations qui y seront associés.

L'aventure continue...





088

esa

la conquête de l'espace pour analyser ces candidates. Votre objectif ? Comprendre où et comment la vie pourrait se développer ailleurs ave sur notre Terre...

> MAQUETTE À L'ÉCHELLE I DES FUSÉES ARIANE I MAQUETTE A L'ECHELLE TUES FUSEES ARIANE |
> ET ARIANE 5. MUSÉE DE L'AIR ET DE L'ESPACE,
> PARIS LE BOURGET (FRANCE).

> > **EMBARQUEMENT** IMMÉDIAT!

Bonjour Commandant, et bienvenue à bord Je m'appelle Verra, je suis astrophysicienne et serai votre co-pilote Pour le voyage qui nous attend ! Vous pourrez suivre nos conversations grâce à l'affichage interactif du cockpit qui retranscrit nos paroles en face de notre

Ainsi, nous pourrons discuter même lorsque nous ne nous verrons pas !

Bienvenue Commandant ! Je suis Viktor-S-OB1, votre robot assistant. Je vous accompagne également dans votre mission à la recherche de nouvelles planètes habitables ! Et puisque vous êtes le pilote, ce sont vos choix 🔵 qui détermineront notre itinéraire tout au long de notre

Alors, quels sont vos ordres ?



Étape suivante...

- Une fois dans l'espace, vous voulez observer la Terre une dernière fois avant votre longue mission : allez au panneau 5.
- Grâce à vos instruments d'observation, vous apercevez un ensemble d'étoiles très brillantes. Curieux(se), vous vous dirigez plutôt vers le panneau 3.
- Viktor s'écrie : « Là ! Un satellite ! On s'approche pour voir ce qu'il fait ?! » Si vous voulez en apprendre plus, allez au panneau 2.



planétaires (une étoile avec une ou plusieurs planètes). L'inconvénient c'est qu'ils ne pouvaient détecter que des planètes gravitant autour d'étoiles peu brillantes et cela empêchait de déterminer la masse de ces PLATO lui, peut détecter plus facilement de petites planètes gravitant autour d'étoiles très brillantes. Il peut ainsi mesurer la masse de ces planètes, leur structure (rocheuse, gazeuse, « océan »), et même leur composition atmosphérique avec une précision inégalée ! Super ! Avec lui, on a de grandes chances de trouver une autre planète habitable ! Super : Avec rui, on a de grandes chances de trouver une autre planete nab Par contre, je n'ai pas encore l'autorisation pour accéder à ses données...

En effet, les satellites européen CoRoT (placé en orbite en 2006) et

américain Kepler (2009) étaient conçus pour détecter des systèmes

Pour aller plus loin...

Les télescopes de PLATO sont concus pour enregistrer la luminosité d'un million d'étoiles en continu sur des périodes pouvant aller jusqu'à

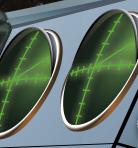
lls peuvent observer d'éventuelles planètes grâce à l'ombre qu'elles provoquent en passant devant l'étoile étudiée, ce qui diminue l'intensité de la lumière percue : on appelle cela le phénomène de « transit ».



Étape suivante...

• **(6)**

- Viktor dit : « C'est quoi cette spirale qui scintille ?! » Intrigué(e) vous aussi, vous dirigez votre vaisseau vers le panneau 3.
- la lumière du Soleil. Voulant savoir comment il est né, vous foncez au panneau 4.









GALAXIE ANDROMÈDE



VOUS APPROCHEZ PRUDEMMENT DE CETTE SPIRALE MYSTÉRIEUSE

> Regardez ! C'est la galaxie Andromède, notre plus proche voisine ! Enfin... elle est à 2,55 millions d'années lumière de chez nous. Mais son centre est tellement lumineux que nous pouvons le voir à l'œil nu depuis la Terre, comme une grosse étoile. Et ici, on la voit entièrement !

Selon ma base de données, nous sommes toujours dans notre galaxie, La Voie Lactée, qui est un peu plus grande qu'Andromède, mais les deux sont du même type.

Qu'est-ce que ça veut dire ?

En fait, les galaxies sont de grands ensembles de centaines de milliards m d'étoiles, mais aussi de gam z et de poussières. Il en existe 2 types

- ullet Les spirales, qui sont des disques plats avec de grands ullet bras ullet de gaz et d'étoiles, entraînés autour d'un centre puissant : un trou noir. C'est le cas d'Andromède et de La Voie Lactée.
- Les elliptiques sont de grands ovales, sans bras. Elles contiennent moins de gaz et de jeunes étoiles que les spirales. On sait maintenant que les plus grosses ont également un trou noir au centre. Par contre, les étoiles qui les composent ont un mouvement aléatoire et chaotique : elles tournent dans tous les sens !

Donc la Voie Lactée et Andromède sont comme des frisbees, et il y en a d'autres qui ressemblent à des ballons de rugby, c'est ça ?

Exactement. Et puis il y a un troisième type, les « irrégulières » qui sont parfois une combinaison de deux galaxies qui se percutent ! qui sont parlois une combinaison de deux galaxies qui se percutent : D'ailleurs, Andromède percutera notre galaxie dans 4 milliards d'années. Wahou, ça risque d'être impressionnant ! Mais en attendant, si on allait faire un tour vers une galaxie elliptique ?

Le voyage serait trop long, et puis nous avons déjà beaucoup à découvrir dans notre propre galaxie qui compte plus de 234 milliards d'étoiles. . Qu'en dites-vous Commandant ?

Étape suivante...



En apprenant que l'Univers est aussi vaste, vous préférez jeter un œil à notre planète Terre, pour commencer. Allez au panneau 5.



Vous apercevez le Soleil et vous demandez comment il a bien pu se former... Rendez-vous au panneau 4.

LONGUE VIE AUX ÉTOILES



VOUS ARRIVEZ À PROXIMITÉ DU SOLEIL. PAS DE PANIQUE, VOUS AVEZ LE TEMPS POUR QUELQUES EXPLICATIONS!



Et le Soleil alors, qu'est-ce que c'est comme corps céleste ?

C'est une étoile, comme toutes celles qu'on peut observer la

C'est vrai ?! Mais au fait, ça se forme comment une étoile ?

Au départ il n'y avait que du gaz et des poussières qui ont finalement formé un amas de matière. Celui-ci est devenu de plus en plus gros et s'est comprimé sur lui-même à cause de la gravité. En se comprimant, l'amas s'est réchauffé et il s'est mis à briller grâce aux réactions de fusion nucléaire donnant naissance à un «bébé étoile» que l'on de rusion nuclearre donnant naissance à un «Bebe étoile» que l'on appelle une protoétoile. Mais une protoétoile n'est pas stable et apperre une protoecorre. Mars une protoecorre n'est pas stabre et va tout le temps osciller entre un effondrement sur elle-même dû à la gravité et une dilatation due à sa pression interne.

Donc ça veut dire que notre Soleil n'arrête pas de grossir puis de rapetisser ?

> Non Viktor, une protoétoile finit toujours par se stabiliser lorsque sa pression interne compense la gravité. Elle devient alors une véritable étoile et peut vivre entre des Centaines de milliers d'années et des

Wahou ! Et est-ce que ça meurt une étoile ?

Bien sûr, mais leur façon de mourir va dépendre de leur masse d'origine. Regarde bien l'écran en haut à gauche.



Les plus petites étoiles sont appelées naines rouges, viennent ensuite les naines jaunes (comme notre Soleil), les étoiles blanches et les géantes bleves. La masse n'influe pas uniquement sur la couleur des étoiles mais également sur leur durée de vie. Plus une étoile va avoir une masse importante plus sa durée de vie va être limitée puisqu'elle va devoir fournir beaucoup d'énergie pour pouvoir rester stable.

Étape suivante...



Maintenant que vous savez comment notre Soleil s'est formé, vous décidez d'observer la Terre. Rendez-vous au panneau 5.

CCCCCC CCCCCC





Wahou, vue d'ici, la Lune est vraiment impressionnante...

Mais au fait, d'où est-ce qu'elle vient ?

Mais au fait, d'où est-ce qu'elle vient ?

Au tout début, on pensait qu'un morceau de la Terre s'était détaché pour créer la Lune, l'Océan Pacifique étant la « cicatrice » de cette séparation. Ensuite, on s'est dit que la Lune s'était formée dans une autre région du dit que la Lune s'était formée dans une autre région du Système Solaire et a été capturée par la force d'attraction terrestre. Mais toutes ces hypothèses ont été réfutées...



Mais alors, est-ce que ça veut dire qu'on ne sait toujours pas ?

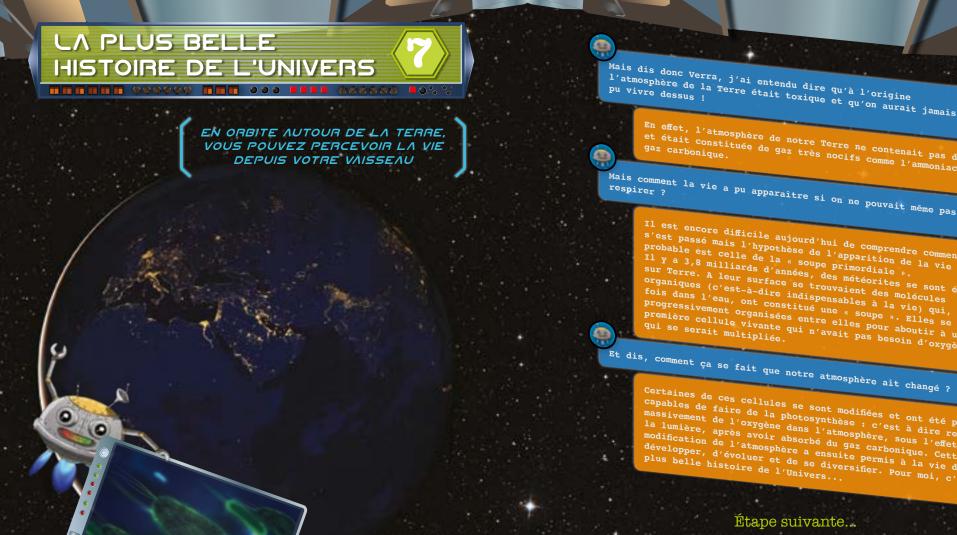
L'hypothèse la plus probable aujourd'hui suggère que la Lune serait le fruit d'une collision entre la Terre et une autre planète, Théia, légèrement plus petite que Mars. Cette Collision aurait eu lieu il y a 4,5 milliards d'années environ. Théia aurait percuté la Terre à 40 000 km/h, en arrachant une manteau) de Théia aurait été incorporé au noyau de la Terre et du temps autour de l'orbite terrestre pour former la Lune.



Étape suivante...

Viktor aperçoit une comète et insiste pour s'en approcher, si vous voulez faire de même, dirigez-vous vers le panneau 8.

Prochaine étape Mars ! Vous avez toujours rêvé de savoir si les martiens existaient, foncez vers le panneau 9 pour vérifier.



Mais dis donc Verra, j'ai entendu dire qu'à l'origine l'atmosphère de la Terre était toxique et qu'on aurait jamais

En effet, l'atmosphère de notre Terre ne contenait pas d'oxygène et était constituée de gaz très nocifs comme l'ammoniac et le

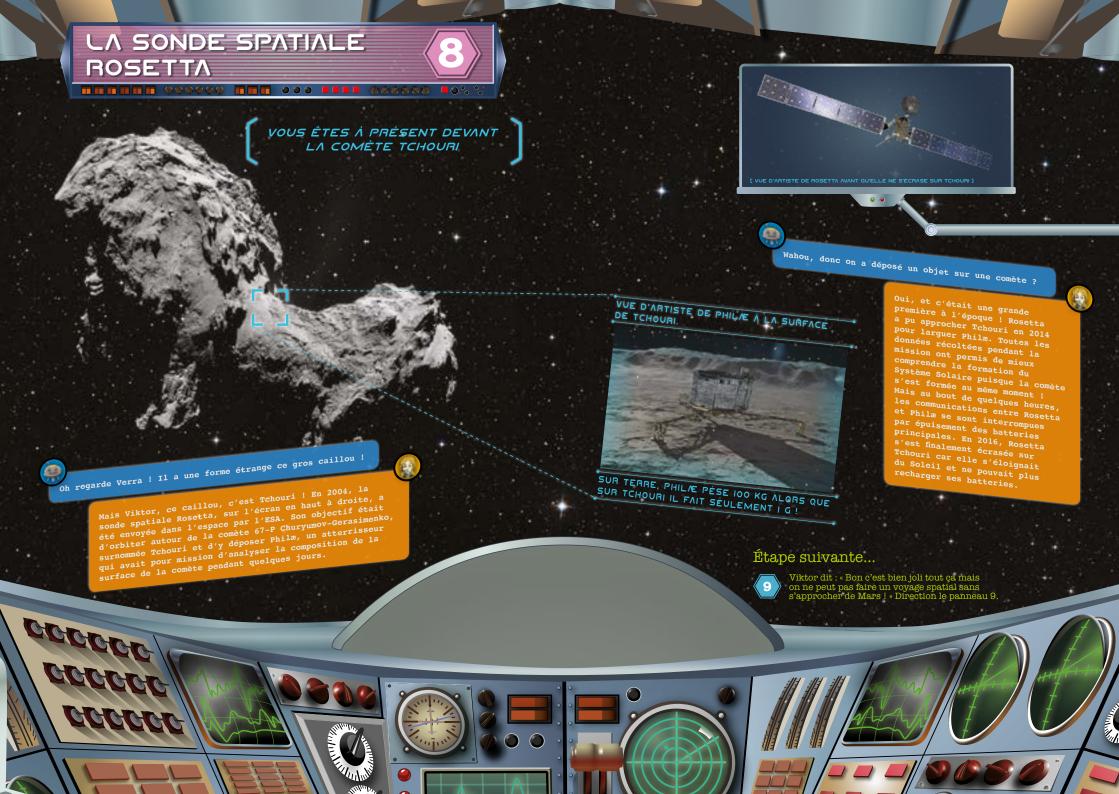
Mais comment la vie a pu apparaître si on ne pouvait même pas

Il est encore difficile aujourd'hui de comprendre comment cela s'est passé mais l'hypothèse de l'apparition de la vie la plus probable est celle de la « soupe primordiale ». probable est cerre de la « soupe primordiale ». Il y a 3,8 milliards d'années, des météorites se sont écrasées sur Terre. A leur surface se trouvaient des molécules organiques (c'est-à-dire indispensables à la vie) qui, une fois dans l'eau, ont constitué une « soupe ». Elles se sont progressivement organisées entre elles pour aboutir à une première cellule vivante qui n'avait pas besoin d'oxygène et

Certaines de ces cellules se sont modifiées et ont été peu à peu capables de faire de la photosynthèse : c'est à dire relarguer massivement de l'oxygène dans l'atmosphère, sous l'effet de la lumière, après avoir absorbé du gaz carbonique. Cette modification de l'atmosphère a ensuite permis à la vie de se développer, d'évoluer et de se diversifier. Pour moi, c'est la

Étape suivante...

- Mars est sur votre trajectoire, vous avez une chance de la découvrir. Pour cela rendez vous au panneau 9.
- Verra explique que la Lune est un satellite de la Terre et vous voulez en apprendre plus : direction le panneau 6.
- Vous apercevez une comète et décidez de mettre le cap sur elle, direction le panneau 8.







VOUS ENTREZ EN ORBITE AUTOUR DE MARS

MARS SE SITUE. SUIVANT SA POSITION

MARS SE SITUE. SUIVANT SA POSITION

SUR SON ORBITE. ENTRE GO MILLIONS DE

SUR SON ORBITE. ENTRE GO MILLIONS DE

SUR SON ORBITE. ENTRE. UN AVION DE

ENTRES DE LA TERRE. UN AVION DE

KILOMÈTRES DE LA TERRE. UN ATTEINORE.

KILOMÈTRES DE LA TENVIRON) METTRAIT

KILOMÈTRES DE LA TEINORE.

LIGNE (1000 KM/H ENVIRON) POUR L'ATTEINORE.

ENTRE G ANS ET LIS ANS POUR L'ATTEINORE.

Dis Verra, est-ce que Mars pourrait accueillir la vie ?

A priori pas à l'heure actuelle, mais de nombreux indices permettent d'affirmer que la planète Mars a connu dans un lointain passé la présence d'eau liquide à sa surface. Ceci implique que la d'eau liquide à sa surface atmosphère épaisse planète possédait alors une atmosphère épaisse capable de générer une température au sol assez capable de générer une superior d'evée pour que l'eau puisse se maintenir élevée pour que l'eau puisse se maintenir dans son état liquide. Or, cette atmosphère a aujourd'hui quasiment disparu !

Ah bon ?! Mais comment c'est possible ?

Il y a plusieurs milliards
d'années, le champ magnétique de
Mars disparaissait en même temps
que son activité interne cessait.
Lorsque le champ magnétique d'une
planète disparaît ou est trop
faible, les vents solaires emportent
régulièrement avec eux l'atmosphère.
Sur le schéma en haut à droite tu
peux voir à quel point le champ
magnétique de la Terre (illustré
en bleu) lui est utile pour lutter
contre les vents solaires.



Cependant, les vents solaires ne sont peut-être pas les seuls en cause. Mars, dans sa jeunesse, a connu de nombreux impacts avec des astéroïdes géants. Ces collisions cataclysmiques ont pu également jouer un rôle déterminant en expulsant dans l'espace d'énormes quantités de particules atmosphériques.

Du coup Mars avait tous les critères d'une planète habitable à

Eh oui Viktor, mais les sondes envoyées sur place n'ont toujours pas trouvé de traces de vie passée à la surface de la planète rouge ! décider de notre itinéraire : où souhaitez-vous aller ?

Étape suivante...

- Viktor s'écrie : « Aaah un astéroïde ! Il faut changer de cap ! » Vous vous rendez au panneau 10.
- Viktor détecte une masse invisible au loin et insiste pour s'en approcher. Vous vous laissez dériver jusqu'au panneau 11.
- Vous êtes proches de Saturne : si vous voulez découvrir Titan, un de ses satellites et votre deuxième « planète candidate », changez de cap et allez au panneau 13.



- ✓ Planète tellurique
- Champ magnétique
- v Atmosphère









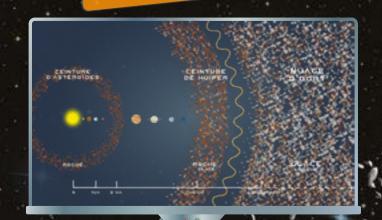
VOTRE VAISSEAU TRAVERSE MAINTENANT LA CEINTURE D'ASTÉROÏDES...

Ouf, on l'a évité de peu, j'ai eu peur ! Mais dis, c'est quoi la différence entre une météorite et un astéroïde ?

Le Système Solaire contient des millions de rochers qui s'appellent des astéroïdes. Les plus gros font 900 km de large (ce sont des planètes naines) et les plus petits ne sont que des grains de poussières. On les trouve le plus souvent dans une grains de poussières. On les trouve le plus souvent dans due ceinture entre Mars et Jupiter. Quand ces rochers ou poussières traversent notre atmosphère, ils sont brûlés sans atteindre le sol : ce sont les étoiles filantes. Ceux qui parviennent jusqu'au sol sont des météorites.

les comètes alors, c'est quoi ?

Les comètes sont des amas de glace et de poussière de quelques kilomètres de diamètre.



C'est comme de la neige sale ?

Oui on peut le voir comme ça. Ce sont des restes de la formation du Système Solaire. Les comètes viennent soit de la ceinture de Kuiper située après Neptune, soit du Nuage d'Oort qui entoure notre Système Solaire. Elles sont attirées par le Soleil et tournent autour de lui avec une périodicité plus ou moins longue.

Mais pourquoi elles font comme une trainée dans le ciel ?

Lorsque la comète se rapproche du Soleil, la glace qui la compose se change directement en gaz à cause de la chaleur et forme une traînée de poussières derrière elle qui réfléchit la lumière du Soleil. D'où son nom grec « Komêtês », qui veut dire « Astre Chevelu ». Lorsqu'elle s'éloigne du Soleil, il fait de nouveau froid et sa queue disparaît car elle ne fond plus.

TROU NOIR



TRÈS LOIN, VOUS APERCEVEZ...
UN TROU NOIR!

Regardez là-bas, un trou noir ! Qu'il est beau ! Fonçons à sa rencontre !

Aïe Commandant, Viktor semble hypnotisé! C'est certainement dû au champ gravitationnel du trou noir que l'on voit là-bas. C'est une force qui attire tout à lui et qui ne laisse rien s'en attire tout à lui et qui ne laisse rien s'en échapper, pas même la lumière! D'où son nom : trou noir.

Commandant, s'il vous plaît, laissez-moi m'approcher ! Et puis selon ma base de données si je ne dépasse pas l'« horizon des événements », tout va bien.

Tu as raison. Les planètes peuvent graviter ou tourner autour d'un trou noir sans jamais être « aspirées ». Si on ne dépasse pas cette ligne imaginaire : « l'horizon des événements », on peut échapper au trou noir, mais si par malheur on la dépasse, on se fait aspirer !

Celui-là est magnifique... Dites m'en plus ! D'où viennent-ils en fait ?

Il existe deux types de trous noirs dont les tailles dépendent de leurs origines :

Les plus petits sont des étoiles mortes qu'on appelle trous noirs stellaires;

Les plus gros se trouvent au centre des galaxies, on les appelle les trous noirs supermassifs. Malheureusement, on ne comprend pas encore comment ils se sont formés.

Allez Viktor on a une mission en cours ! On ne peut pas s'attarder ici trop longtemps.

Pour aller plus loin...

Sagittarius A est le nom du trou noir supermassif situé au centre de notre galaxie. Il a été découvert grâce à une étoile qui était en orbite autour de quelque chose...d'invisible!

Sagittarius A est environ

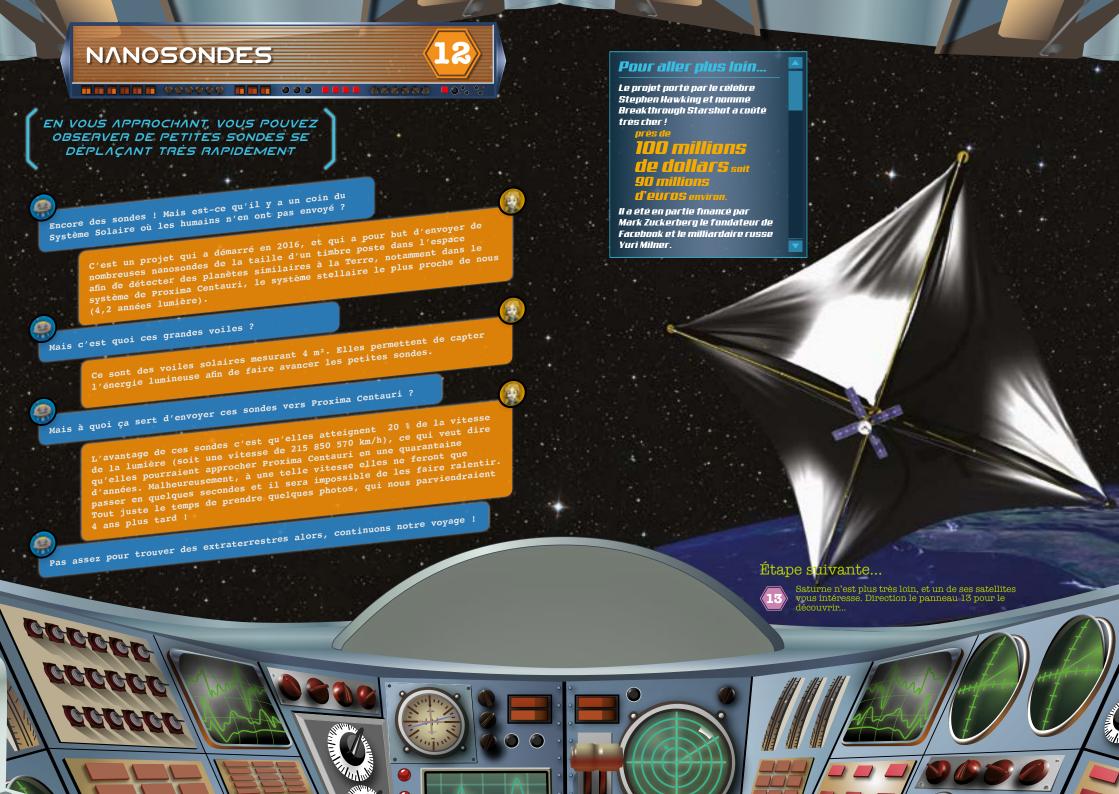
de fois plus massif que no<u>tre Soleil!</u>

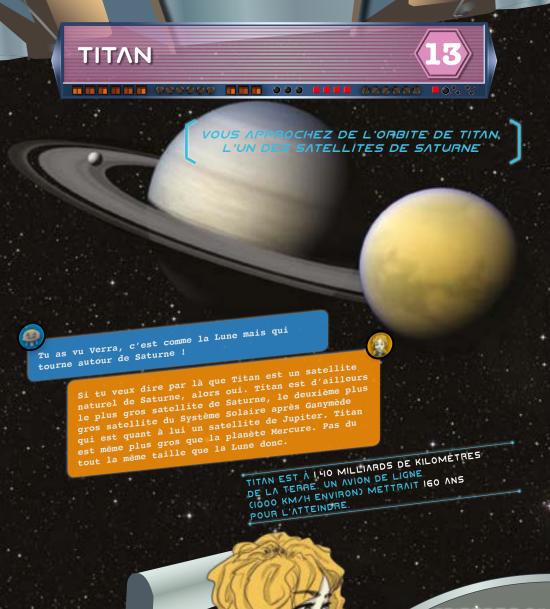
Étape suivante...



Titan, le plus gros satellite de Saturne, est droit devant ! Plein gaz, dirigez-vous vers le panneau 13.

Vous croyez apercevoir les voiles d'un bateau à travers un hublot ... Intrigué(e), vous changez de cap pour vous en approcher en vous rendant au panneau 12.





En consultant les archives, je peux constater que les premières images de Titan nous viennent de la sonde Voyager-1 lancée en 1977. La sonde Cassini, lancée en 1997, a pris le relais puisque sa mission était de collecter des informations sur Saturne et ses satellites. Parvient à atterrir sur la surface de Titan, permettant ainsi d'obtenir davantage d'informations.

Les capteurs du vaisseau nous informent que l'atmosphère de Titan est majoritairement composée d'azote, tout comme l'atmosphère terrestre. La température de surface est de celui de l'eau sur Terre. Il y aurait ainsi des mers et lacs, des rivières et des pluies de méthane.

Je trouve ça un peu froid pour y habiter ! Mes circuits vont geler là-bas !

Pour aller plus loin...



Nom : Titan
Tourne autour de Saturne
ainsi que sur lui-même
en 15 jours et 23 heures
terrestres

Comme la Lune, il expose donc toujours la même face à Saturne! En réalité c'est souvent le cas des satellites proches de leur planète ou de petites planètes proches de leur étoile.

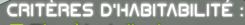
Étape suivante...



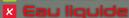
Un objet portant un disque avec des formes étranges, heurte votre vaisseau. Pour observer cet objet, rendez-vous au panneau 15.



Un véritable chef-d'œuvre se dresse devant vous, pleins gaz, vous vous dirigez vers le panneau 14 si vous voulez voir de quoi il s'agit.







Champ magnétique

v Atmosphère









VOUS VOUS RETROUVEZ AU CŒUR D'UN AMAS LUMINEUX ET COLORÉ, MAGNIFIQUE

Alors ça c'est de la poussière d'étoile ou je ne m'y connais pas !

En fait ce sont des nuages composés de gaz et de poussière qui sont issus de la naissance et de la mort d'étoiles. Tu peux les voir à l'œil nu sous forme de taches lumineuses floues ou au contraire sombres : ce sont des nébuleuses !

Du coup ça veut dire qu'il y a des nébuleuses plus lumineuses que

Il existe, en fait, trois types de nébuleuses lumineuses : d'autres ?

- Les nébuleuses à émission, présentes lors de la formation des étoiles ;
- Les nébuleuses planétaires, qui proviennent d'une sorte de hoquet des
- Les nébuleuses, restes de supernovæ, qui se forment à chaque fois qu'une étoile massive explose.

Et deux types de nébuleuses qui n'émettent pas de lumière :

- Les nébuleuses à réflexion qui ne brillent qu'en réfléchissant la lumière des étoiles voisines ;
- Les nébuleuses obscures, qui sont des taches sombres sur un fond de ciel brillant. Le nuage de gaz et la poussière bloquent la lumière des étoiles qui sont derrière, comme des ombres chinoises. C'est au sein de ce type de nébuleuse que naissent les

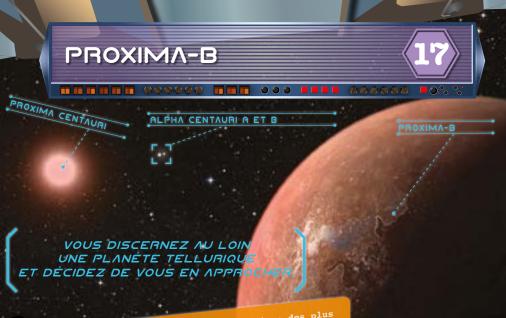
(6)



- Le vaisseau est soudainement secoué et Viktor n'a plus l'air d'avoir toute sa tête, foncez au panneau 16 pour comprendre ce qu'il se passe...
 - Proxima B est tout près et que c'est une excellente candidate pour héberger la vie ! Direction panneau 17.







Regardez ce système Commandant ! Il est digne des plus grandes œuvres de science fiction, et pourtant, nous l'avons sous nos yeux ! C'est incroyablement beau.

C'est beau oui, mais est-ce qu'on pourrait habiter par ici ? Ça ne ressemble pas vraiment à notre Système Solaire...

Effectivement. Nous sommes dans le système « Alpha Centauri », à 4,24 années lumière de chez nous. Si on venait ici à la vitesse d'un avion de ligne (1000 km/h environ), il nous faudrait 4,5 millions d'années. Ici, il n'y a pas un km/h environ), il nous faudrait 4,5 millions d'années. Ici, il n'y a pas un km/h environ), il nous faudrait 4,5 millions d'années. Ici, il n'y a pas un km/h environ), il nous faudrait 4,5 millions d'années. Ici, il n'y a pas un km/h environ), il nous faudrait 4,5 millions d'années. Ici, il n'y a pas un l'autre. Seul « soleil », qui tournent l'un autour de l'autre. entre, on peut voir les deux plus gros, qui tournent l'un autour de l'autre. Mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est le troisième « soleil » qui est le plus intéressant : c'est une mais c'est c'est un

Et cette exoplanète, elle est habitable ? C'est quand même pour ça qu'on

Elle s'appelle « Proxima-b ». Elle tourne très près de l'étoile rouge « Proxima Centauri », et se trouve dans sa zone d'habitabilité. Et c'est l'exoplanète la plus proche de notre Terre! Mais nous n'avons pas plus l'étudier... Profitons tout de même de la vue, car depuis la Terre, on ne voit que de façon indirecte, grâce à l'analyse de la lumière qu'il émet...

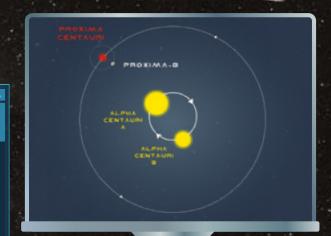
Pour aller plus loin...

1995 Découverte de la toute première exoplanète à l'Observatoire de Haute-Provence :



Nom : 51 Pegasi b (51 Peg b) Géante gazeuse avec une masse de 150 fois celle de la Terre

Depuis, la chasse aux exoplanètes a fait du chemin : Proxima-b fait partie des 3611 découvertes entre 1995 et juillet 2017.



Étape suivante...

- Vos instruments captent soudain un signal radio régulier.
 Un message extraterrestre ? Intrigué(e), vous voulez suivre sa source et allez vers le panneau 18.
- L'étoile Proxima Centauri est droit devant, pourquoi ne pas l'examiner d'un peu plus près ? Rendez-vous au panneau 19.
- Optimiste, vous voulez partir à la recherche d'une autre exoplanète! Cap sur un nouveau système... Direction le panneau 20.

CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- ✓ Planète tellurioue
- ? Cau liquide
- Champ magnétique
- 2 Atmosphère







VOUS SUIVEZ LE SIGNAL RESSEMBLANT À UNE COMMUNICATION EXTRATERRESTRE POUR ARRIVER FACE À CETTE ÉTRANGE ÉTOILE...



Les signaux radio viennent de cette étoile ! Si ce sont des extraterrestres qui l'envoient, ils doivent vivre ici ! Mais c'est impossible… et puis je n'arrive pas à déchiffrer le message…

Tu sais Viktor, tu n'es pas le seul à avoir pensé aux extraterrestres en captant ce signal ! D'ailleurs, le premier signal de ce type a été découvert par une astrophysicienne : Jocelyn Bell en 1968. Comme il decouvert par une astrophysicienne : Jocelyn Beil en 1908. Comme II était régulier, les soupçons d'un message extraterrestre ont émergé. Mais on a compris plus tard que ce phénomène n'était pas lié aux wars on a compris prus tara que ce phenomene n'étart pas lie aux « petits hommes verts ». C'est l'étoile qui en est à l'origine !

Et alors pourquoi cette étoile nous envoie des messages radio ?

En fait, quand une étoile de masse moyenne en fin de vie explose en supernovæ, son cœur est épargné et se contracte pour former ce qu'on appelle une étoile à neutrons, mesurant moins de 20 kilomètres de diamètre. Elle émet alors des impulsions radio par ses pôles magnétiques qui, lorsqu'ils sont dirigés par hasard vers notre planète, sont captés par nos instruments ! On appelle alors ce signal un « Pulsar ». Ici, nous sommes face à un pulsar appelé « Lich », découvert en 1990.

Ha oui, et je vois dans mes données que trois planètes tournent Mais pas question de s'en approcher, mes circuits ne supporteraient pas la proximité des radiations envoyées par le pulsar ! Et vous non plus d'ailleurs ! Commandant, quelle est

Étape suivante...

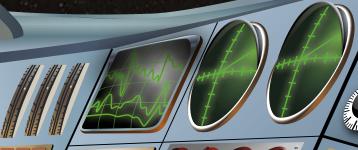
Vous rappelez à vos compagnons votre rôle de chasseur de planètes habitables et mettez le cap vers la prochaine candidate : direction le panneau 20 !

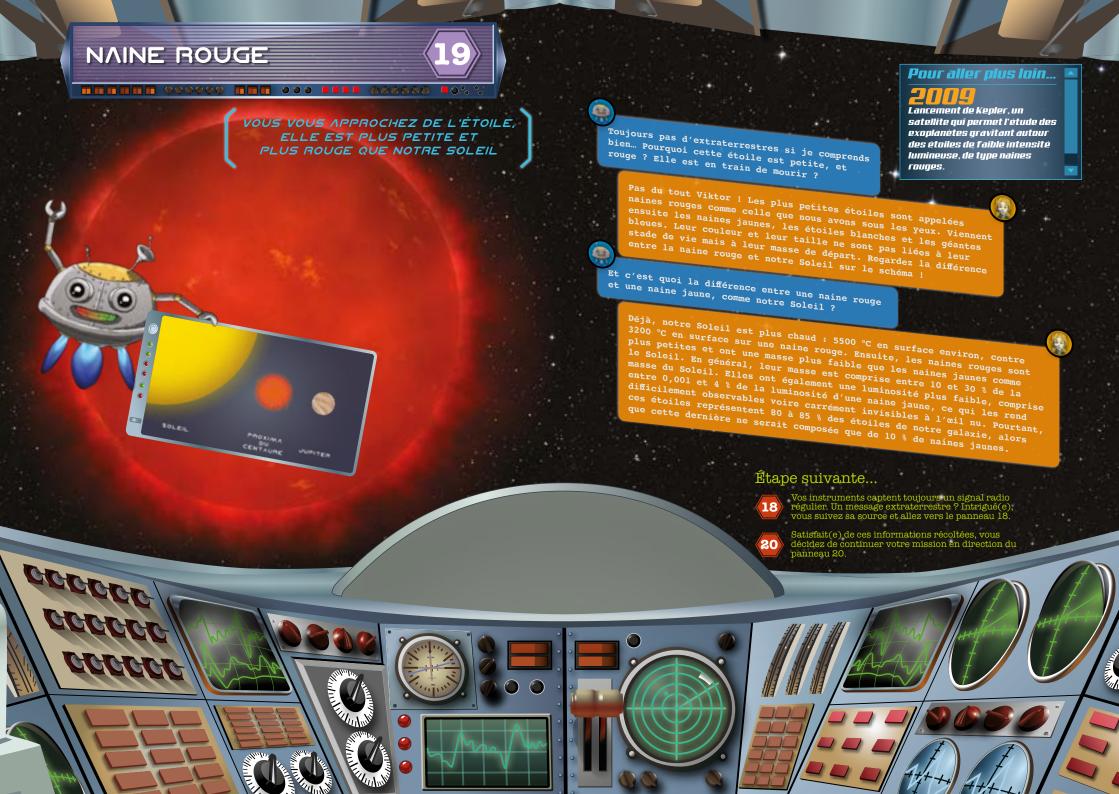










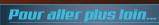


SYSTÈME TRAPPIST-I





VOTRE VAISSEAU S'APPROCHE D'UN AUTRE SYSTÈME PLANÉTAIRE...



Toutes les planètes de TRAPPIST-1 ont été découvertes orâce à l'ombre ou'elles provoquent en passant devant l'étoile et en diminuant l'intensité de la lumière percue par nos télescopes.

« méthode des transits »

C'est chouette ici ! Et ma base de données m'indique que nous sommes à 39 années lumière de la Terre ! Je viens de faire le calcul, si on venait ici à la vitesse d'un avion de ligne (1000 km/h environ), il nous faudrait 42 millions d'années !

Eh oui, nous sommes loin de chez nous. Ici, c'est le système planétaire TRAPPIST-1. La petite étoile que nous voyons à gauche porte le même nom : c'est une naine rouge, et elle est 12 fois plus petite que notre Soleil. Mais le plus intéressant, ce sont les planètes qui lui tournent autour : elles sont toutes rocheuses, et de la même taille que notre Terre !

Génial ! Alors la vie serait possible ici ?

Peut-être. Les planètes d, e et f se trouvent dans la zone d'habitabilité (à bonne distance de l'étoile pour que la température soit compatible avec (à bonne distance de l'étolle pour que la temperature soit compatible avec la vie humaine). Si elles ont une atmosphère, elles abritent sûrement de l'eau liquide, et peut-être donc la vie ! Mais il nous faudrait plus de données sur l'étoile avant de s'approcher. Elle est jeune et pourrait données sur l'étoire avant de s'approcher. Elle est Jeune et pour aire être très active : ses éruptions pourraient endommager notre vaisseau, et elles ont peut-être déjà détruit les atmosphères de nos trois planètes

Dommage, je venais d'apprendre que ces planètes sont « synchronisées » avec la rotation de l'étoile : elles ont toutes un côté où il fait toujours jour, et un autre où il fait toujours nuit ! Et puisqu'elles tournent tout près d'elle, une année sur Trappist-1 f, par exemple, ne dure que 9 jours terrestres !

Étape suivante...

Épuisé(e) par ce voyage spatial vous décidez de rentrer à la base et mettez le vaisseau en pilotage automatique. Impatient(e) de raconter toutes vos péripéties à vos amis, vous vous remémorez les étapes de votre fabuleuse expérience, rendez-vous au panneau 21.

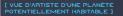
CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- Planète tellurique
- ? Cau liquide

[H]















TÉME TRAPPIST-I : ETOILE TRAPPIST-I A ET SES / PLANÈTES ES DE B À I+]















QUE CONCLURE ? 21

Mars

CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- V Planète tellurique
- **X** Cau liquide
- Champ magnétique
- v Atmosohère

Distance à la Terre :

se situe, suivant sa position sur son orbite, entre 60 millions de kilomètres et 400 millions de kilomètres de la Terre

N'OUBLIONS PAS QUE NOUS CHERCHONS UNE N'OUBLIONS PAS QUE NOUS CHERCHONS UNE PARITH PLANÈTE HABITABLE POUR L'HOMME MAIS PLANÈTE HABITABLE POUR POURRAIENT PLANÈTE BORGANISMES INCONNUS TOTALEMENT DES ORGANISMES CONDITIONS TOTALEMENT DES NOTRES, DANS UN OCÉAN UN VIVRE PAR EXEMPLE!

DE MÉTHANE PAR EXEMPLE!

DE MÉTHANE PAR EXEMPLE!

<u>Titan</u>

CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- ✓ Satellite tellurious
- **X** Cau liquide
- ? Champ magnétique
- Atmosphère

Distance à la Terre : environ 1,40 milliards de kilomètres

> [AL : ANNÉE LUMIÈRE : DISTANCE PARCOURUE PAR LA LUMIÈRE EN I AN SOIT IO 000 MILLIARDS DE KILOM/TRES]

Proxima-b

CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- ✓ Planète tellurique
- ? Cau liquida
- Champ magnétique
- ? Atmosphère

Distance à la Terre : 4,23 al Bon alors Commandant, j'ai bien l'impression qu'aucune des planètes candidates ne peut nous accueillir ! Soit on brûle, soit on gèle, soit on ne respire pas...

Finalement, on a beaucoup de chance :
la Terre regroupe toutes les
caractéristiques qui nous permettent
de vivre. Et comme on doit y rester
pour le moment, il faut absolument la
préserver ! Mais nous n'arrêtons pas nos
recherches pour autant !



CRITÈRES D'HABITABILITÉ :

- ✓ Satellite tellurioue
- ? Cau liquida
- ? Chamo magnétique
- ? Atmosphère

Distance à la Terre : 39,5 al





Étape suivante...



Avant de rapporter toutes ces données sur votre planète d'origine, direction le panneau 22 pour un résumé de votre périple.







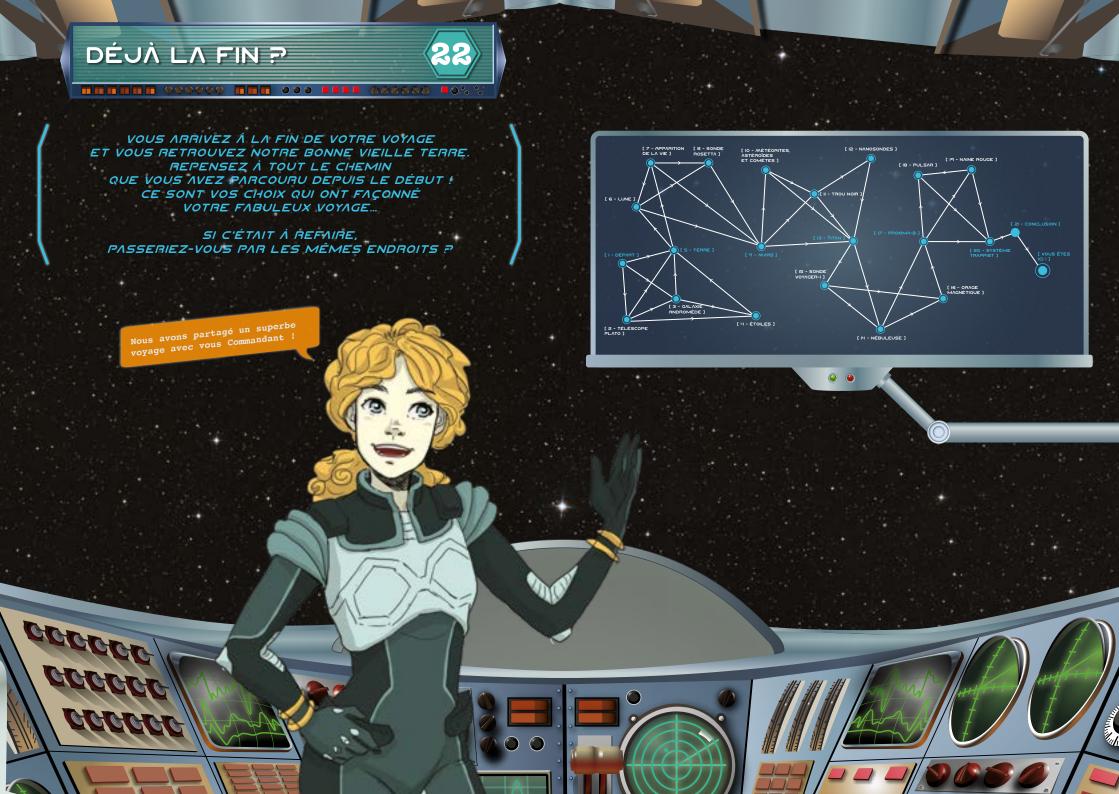












CE LIVRE SE PARCOURT DE MANIÈRE INTERACTIVE GRÂCE À UNE LECTURE À CHOIX MULTIPLES À TRAVERS 21 ÉTAPES. IL ABORDE LE THÈME DE LA RECHERCHE DE PLANÈTES HABITABLES. LE VOYAGE INTERSTELLAIRE DANS LEQUEL LE VISITEUR EST EMBARQUÉ LUI PERMET DE DÉCOUVRIR LES CARACTÉRISTIQUES DE PLUSIEURS PLANÈTES «CANDIDATES», ET DE NOMBREUX OBJETS CÉLESTES AU COEUR DE LA RECHERCHE EN ASTROPHYSIQUE ACTUELLE AINSI QUE CERTAINS SATELLITES OU SONDES SPATIALES ENVOYÉS PAR LES HOMMES POUR LES ÉTUDIER.

Une réalisation de :



Référents scientifiques au Laboratoire d'Astrophysique de Marseille (LAM)

Olivier Groussin - astronome adjoint AMU Michel Marcelin - directeur de recherches CNRS Alexandre Santerne - astronome adjoint AMU

Rédaction des textes et schémas à l'Unité Mixte de Service

Pythéas (UMS Pythéas)

Marie-Charlotte Bellinghéry Claire Marc Savinien Monteil Fanny Thavot Étudiants du Master SET (M1) option Médiation en Environnement et Communication Scientifique (Aix-Marseille Université / OSU Institut Pythéas). Stagiaires chargés de l'élaboration des contenus de l'exposition.

en collaboration avec Thierry Botti , Patrick Figon, Mélody Didier , Françoise Amat – équipe CIPRES – CNRS

Création et dessins des personnages : Marie-Charlotte Bellinghéry Réalisation graphique et mise en page : Mélody Didier

Remerciements

Sylviane Guyot, Françoise Maxant

Pour en savoir plus sur les exoplanètes et les recherches en cours...

Notre Terre a-t-elle une sœur jumelle ?

Les yeux tournés vers le ciel par une belle nuit d'été, ne t'es-tu jamais demandé si tous ces astres qui scintillent dans le firmament n'abritaient pas d'autres mondes semblables au nôtre...

A la fin du XXe siècle, les progrès de l'instrumentation ont permis d'envoyer des sondes pour explorer notre système solaire. Ses 8 planètes se répartissent en 2 familles très différentes : quatre petites planètes rocheuses, similaires à la Terre et proches du Soleil (Mercure, Vénus, la Terre et Mars), puis quatre grosses planètes (Jupiter, Saturne, Uranus et Neptune) composées majoritairement de gaz, plus loin du Soleil et chacune entourées d'anneaux et d'un cortège de satellites.

Et au-delà du système solaire?

Si cette question remonte très loin dans l'histoire de l'humanité, ce n'est qu'en 1995 que la preuve de l'existence de planètes autour d'étoiles autres que le Soleil a été apportée avec la détection d'une planète en orbite autour de l'étoile appelée 51 Pégase b par deux astronomes suisses, Michel Mayor et Didier Queloz. Cette découverte a été rendue possible grâce au spectromètre Elodie conçu par l'équipe marseillaise d'André Baranne et installé sur le télescope de 1,93 m de l'Observatoire de Haute-Provence.

Un nouveau champ de recherche a vu le jour avec comme quête ultime... la découverte d'une planète « sœur jumelle de la Terre »... une planète habitable, voire habitée...

Avec les progrès fulgurants de la recherche, la liste des exoplanètes s'allonge à un rythme croissant (plus de 3500 planètes confirmées et près de 2500 « candidates » en 2017). L'observation des planètes hors du système solaire et l'analyse de leurs propriétés relèvent des grands défis de l'astronomie.

Alors qui sait... si tu deviens astrophysicien (ne), peut-être seras-tu le (la) premier (ère) à découvrir une des sœurs jumelles de la Terre ?

En attendant, les scientifiques développent de nouveaux instruments toujours plus puissants et plus sensibles.

Certains, dans la lignée des premiers instruments qui ont permis de découvrir les premières exoplanètes, permettent de les détecter grâce aux effets qu'elles génèrent sur leur étoile. On dit que ce sont des méthodes de détection indirectes. Les principales sont la méthode des vitesses radiales (elle permet de détecter l'infime mouvement de l'étoile provoqué par la présence d'une planète) et la méthode des transits (elle observe l'infime diminution de l'intensité lumineuse d'une étoile quand une planète passe devant son disque).

D'autres, grâce à l'évolution des technologies, permettent de capter directement le rayonnement

de l'étoile. Ce type d'instrument n'en est qu'à ces débuts, mais l'arrivée des télescopes géants devraient permettre la détection directe de nombreuses nouvelles planètes.









