

En bref

Voisine de la Terre et de taille similaire, Vénus a pourtant connu une histoire géologique et climatique très différente. Elle présente quelques particularités. D'abord, elle tourne sur elle-même très lentement, en 243 jours, dans le sens inverse des autres planètes : d'est en ouest. Ensuite, l'atmosphère de Vénus est dense, composée principalement de gaz carbonique. La pression au sol vaut 90 fois celle de la Terre. En outre, cette atmosphère est très chaude : 475 °C en moyenne! Dans ce cocon étouffant, il n'y a pas d'eau : vaporisée, celle-ci a du s'évaporer dans l'espace au fil du temps. Des sondes ont montré sur son sol de fines plaques de lave, un relief comprenant des plaines découpées par de denses réseaux de failles, de hauts plateaux bordés de plissements, des cratères d'impact et une multitude de volcans dont certains seraient encore actifs.

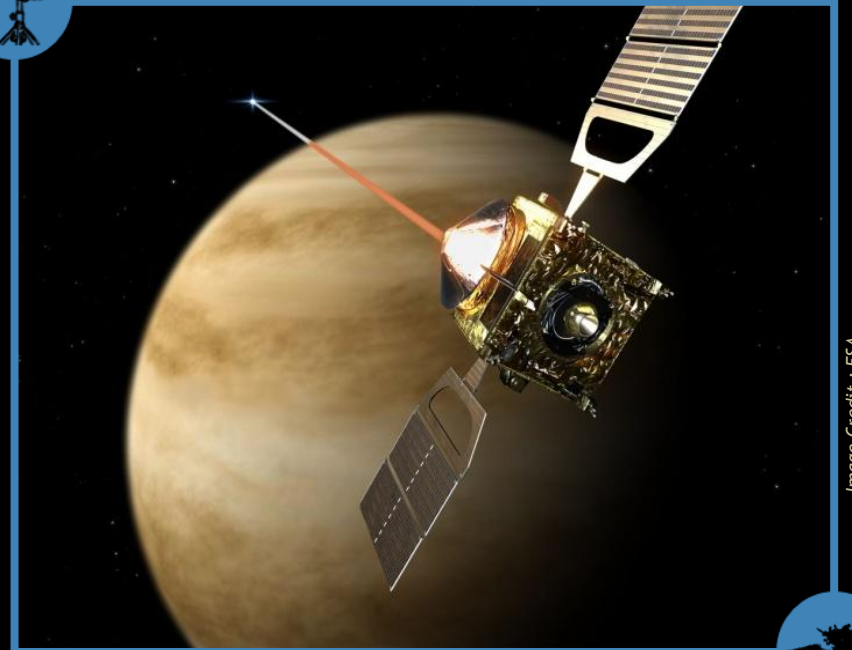
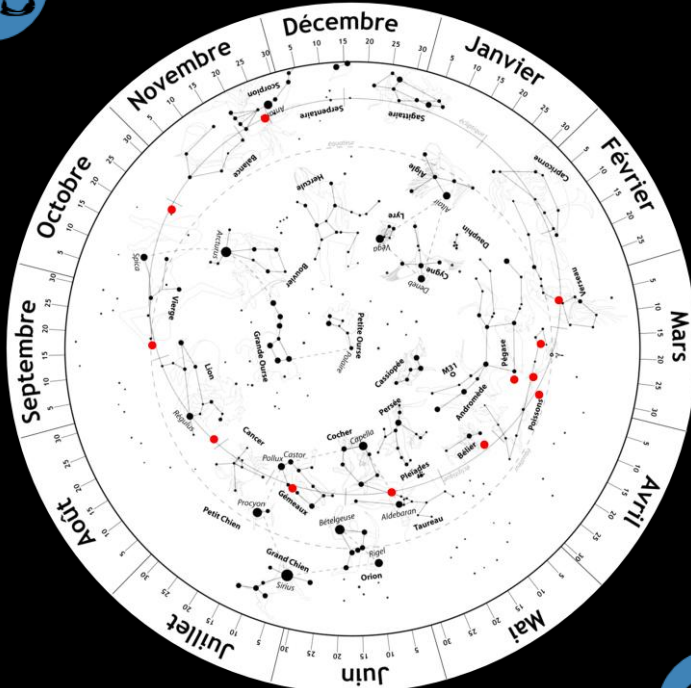
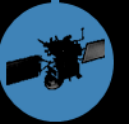


Image Credit : ESA



A observer

Plus proche du Soleil que ne l'est la Terre, Vénus apparaît dans notre ciel comme un astre brillant, en début de soirée ou à l'aube. On l'appelle pour cette raison l'étoile du soir ou du matin, ou encore étoile du berger. Au télescope, le spectacle est décevant: Vénus est enrobée d'une impénétrable couverture nuageuse, de couleur blanc-jaune, qui nous cache sa surface.

A l'œil, nu, elle est sans conteste l'astre le plus brillant après le Soleil et la Lune. Durant 2009, elle sera visible le soir vers l'ouest de janvier à mars, aux abords de la constellation des Poissons. Le reste de l'année, Vénus se montrera le matin vers l'est, traversant les constellations du zodiaque des Poissons jusqu'à la Balance (voir ● sur la carte).