

Quand Uranus ressemble à Saturne...



Date de mise en ligne : dimanche 1er décembre 2002

Cette image montre le système d'Uranus photographié dans l'infrarouge proche (à 2.2 microns) avec l'instrument ISAAC sur l'UT1 (ANTU) du VLT, le 19 novembre 2002 à 03:00 UT. Le temps d'exposition était de 5 minutes et les conditions d'observation étaient excellentes.

Les anneaux d'Uranus sont très ténus et presque invisibles à l'oeil nu. Sur cette image prise en infrarouge proche, le contraste anneaux/planète est très fortement accentué car, à cette longueur d'onde, la lumière solaire réfléchie par la planète est presque entièrement absorbée par le méthane présent dans l'atmosphère. Parmi les planètes du système solaire, Uranus présente la particularité d'avoir son axe de rotation très proche du plan de l'écliptique. Au temps de la rencontre par Voyager en 1986, le pôle sud d'Uranus était orienté vers la Terre. Seize ans plus tard (c'est-à-dire environ un cinquième de la période de révolution d'Uranus), la géométrie du système d'Uranus devient comparable à celle de Saturne quand son inclinaison est maximum.

Référence :

- E. Lellouch, T. Encrenaz, J.-G. Cuby, A. Jaunsen, in prep

Contact

- Emmanuel Lellouch (Observatoire de Paris, LESIA)
- Thérèse Encrenaz (Observatoire de Paris, LESIA)