



INSTITUT DE MÉCANIQUE CÉLESTE ET DE CALCUL DES ÉPHÉMÉRIDES

MOTEUR DE RECHERCHE

PRÉSENTATION | PUBLICATIONS | **ÉPHÉMÉRIDES** | PAGES DE L'OBSERVATEUR | FORMATION ET STAGES

SERVEUR FTP | PLAN DU SITE | CONTACT | ENGLISH VERSION

NOUVELLES → ASTRONOMIQUES

NOUVELLES ASTRONOMIQUES

- Comète C/2006 P1 (McNaught)
- La Terre au périhélie
- Les Quadrantides
- Regroupement planétaire
- Solstice d'hiver

▶ archives

LA RECHERCHE A L'IMCCE

ASTRONOMIE POUR TOUS

BASE DE DONNEES

SITES HEBERGES

SEMINAIRES

EXPERT

WORKSHOP MEOTUS 2006

INSCRIVEZ-VOUS ...

INTRANET

© 2006, Institut de Mécanique Céleste
Tous droits réservés

Dernières nouvelles

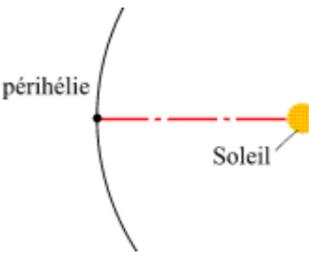
Comète C/2006 P1 (McNaught)



Une comète est actuellement visible dans le ciel du soir: la comète Mc Naught ou C/2005 E2. Beaucoup plus brillante que prévu (sa magnitude est de l'ordre de -1), elle est actuellement observable à l'ouest juste au coucher du Soleil. Sa déclinaison diminue rapidement et elle ne sera visible que depuis l'hémisphère sud après son passage derrière le Soleil. Le 11 janvier, la comète sera à 2 degrés au dessus de l'horizon juste après le coucher du Soleil dans la direction Ouest-Nord-Ouest (azimut 245° environ à partir du Sud)

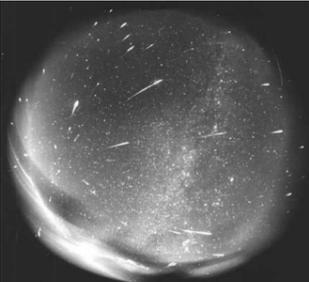
L'image ci-jointe est: Copyright Yann Duchemin

La Terre au périhélie



L'orbite du barycentre Terre-Lune autour du Soleil est en première approximation une ellipse. La distance Terre-Soleil n'est donc pas constante et présente un minimum (le périhélie) et un maximum (l'aphélie). La Terre va passer à son périhélie le 3 janvier 2007 à 19h 43m TU. La distance Terre-Soleil sera alors de 0.983260183 UA (unités astronomiques) soit 147 093 629 km. Cette valeur minimum n'est pas la même d'une année à l'autre car l'orbite de la Terre n'est pas une ellipse parfaite mais une ellipse perturbée par les effets gravitationnels. On remarquera que la distance Terre-Soleil a peu d'effet sur le phénomène des saisons qui est dû essentiellement à l'inclinaison de l'axe de rotation de la Terre sur son orbite.

Les Quadrantides



Comme chaque année au mois de janvier, la Terre sur son orbite va rencontrer l'essaim des Quadrantides. Cet essaim a été observé pour la première fois en 1825. On suppose que les poussières météoritiques qui le composent proviennent de l'astéroïde 2003 EH1. Cet essaim sera visible entre le 1 et le 5 janvier 2007. Un maximum de météores est attendu pour le 3 janvier. Son radiant a pour coordonnées 15h 20m en ascension droite et 49 degrés en déclinaison, il se situe dans la constellation du Bouvier. Ce radiant est circumpolaire et donc observable toute la nuit sous nos latitudes. La vitesse des météores par rapport à la Terre sera de l'ordre de 41 km/s, le taux zénithal horaire pourra atteindre 120 météores/h. La Pleine Lune du 3 janvier ne facilitera pas l'observation.

en savoir plus

- [International Meteor Organization \(IMO\)](#)
- [Éphémérides des pluies de météoroïdes \(IMCCE\)](#)

Regroupement planétaire

Le 10 décembre 2006 se produira un regroupement « serré » entre Mercure, Vénus et Jupiter vers 13h UTC.

Nous allons avoir la succession suivante de conjonctions en ascension droite :

- le 09/12/2006 à 20h 17m 09s UTC :
Conjonction géocentrique en ascension droite entre Mercure et Mars, dif. déc. : + 1° 2' Elong. solaire de Mars : 15°O.
- le 10/12/2006 à 10h 59m 40s UTC :
Conjonction géocentrique en ascension droite entre la Lune et Saturne, dif. déc. : + 1°10' Elong. solaire de Saturne : 113°O.
- le 10/12/2006 à 16h 31m 03s UTC :
Conjonction géocentrique en ascension droite entre Mercure et Jupiter, dif. déc. : + 0° 8', Elong. solaire de Jupiter : 15°O.
- le 11/12/2006 à 23h 34m 46s UTC :
Conjonction géocentrique en ascension droite entre Mars et Jupiter, dif. déc. : - 0°49', Elong. solaire de Mars : 16°O.

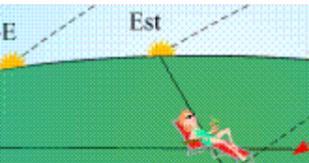


Vers le 10 décembre vers 13h UTC, les distances angulaire entre ces trois astres sera de 57' pour le couple Jupiter Mars, 59' pour le couple Mercure Mars et 15' pour le couple Jupiter Mercure.

Les trois astres seront donc dans un cercle de un degré de diamètre environ.

Ces conjonctions sont inobservables en raison de la clarté du jour ou des heures de coucher des astres pour les régions de France métropolitaine, mais ce rapprochement planétaire apparent est visible avant le lever du Soleil à l'horizon sud-est.

Solstice d'hiver



La date du solstice d'hiver est en 2006 le 22 décembre à 0h 22min TU (1h22 en heure légale). Dans l'hémisphère nord, le solstice d'hiver correspond à l'instant où la longitude apparente du Soleil est égale à 270 degrés. Cette date est celle du début de l'hiver. Notre calendrier (le calendrier grégorien) est construit de manière à ce que les saisons commencent toujours à la même époque. Depuis la création du calendrier grégorien (1582) le solstice d'hiver tombe le 20, le 21, le 22 ou le 23 décembre. Il tombe en général le 21 ou le 22 décembre. Il est tombé un 23