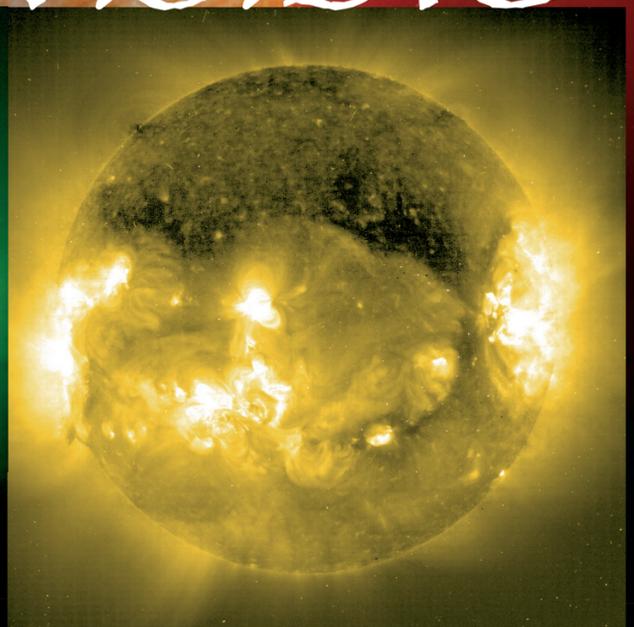
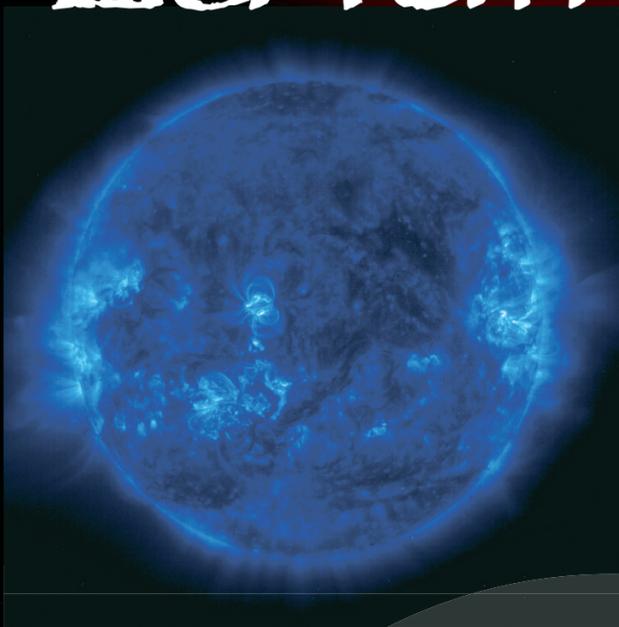


En ultraviolet, domaine réservé aux instruments en orbite, la basse couronne apparaît dans des températures qui vont de 80 000 à plus de 2 millions de degrés (ci-contre avec l'instrument EIT/SOHO).

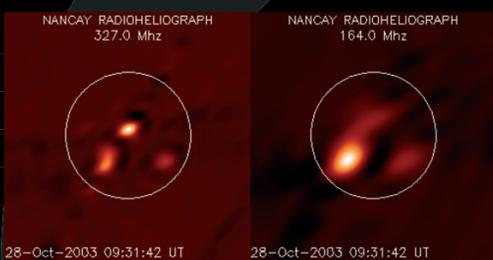
Toutes ces images sont en fausses couleurs.



La lumière invisible du Soleil



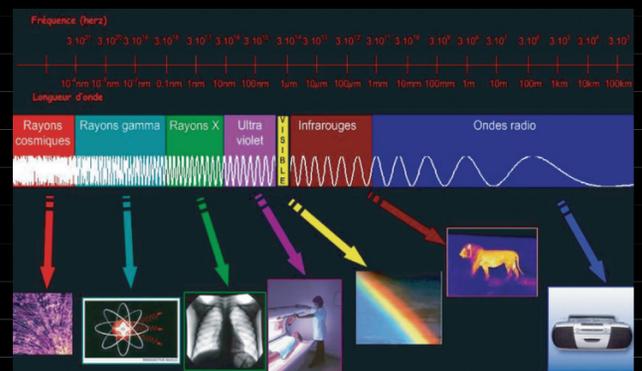
Noter l'étendue des trous coronaux (sombres) au voisinage du pôle nord. © EIT/SOHO/ESA/NASA



En ondes radioélectriques, on détecte le rayonnement des particules accélérées dans la couronne solaire (observée par le radiohéliographe de Nançay). © OBSERVATOIRE DE PARIS



Les phénomènes les plus énergétiques apparaissent en rayons X et en rayons gamma, notamment lors des éruptions (satellite Yohkoh). © YOHKOH/ISAS



© OBSERVATOIRE DE PARIS