

Le champ magnétique

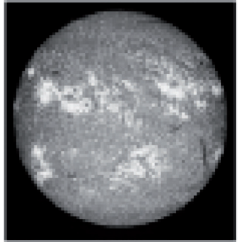
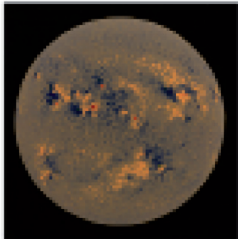
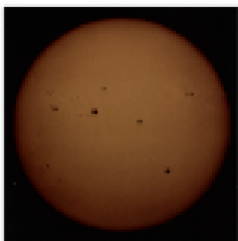
C'est le champ magnétique qui est à l'origine des taches dans la photosphère, et des régions actives dans l'atmosphère solaire.

Comme aux pôles de la Terre, un champ magnétique est présent aux pôles du Soleil et avec une intensité très proche. Cependant, dans certaines régions de l'atmosphère solaire des champs magnétiques 5 000 fois plus grands sont présents. Ces régions ont une température plus faible que les régions voisines sur le soleil et en conséquence apparaissent sur une image du disque solaire comme des taches sombres. Ce sont les "taches solaires".

Cycle N° 21

06.07.1979

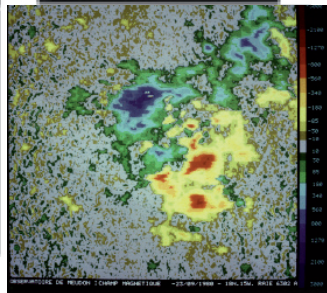
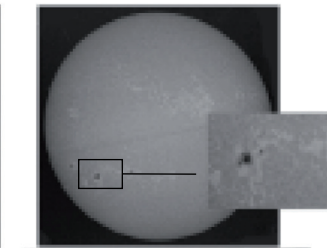
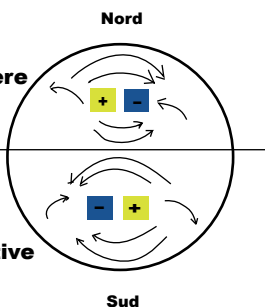
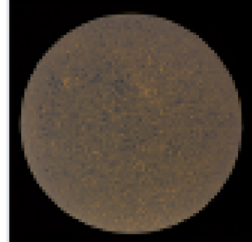
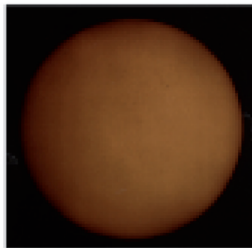
Proche du Maximum d'activité



Tous les cycles pairs, les taches de tête sont de polarité négative dans l'hémisphère nord, positive dans l'hémisphère sud.

Tous les cycles impairs, les taches de tête sont de polarité positive dans l'hémisphère nord, négative dans l'hémisphère sud.

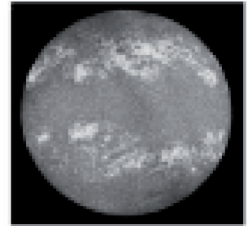
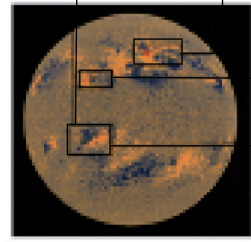
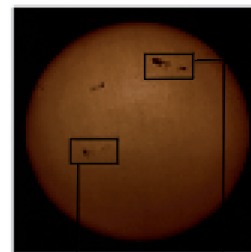
27.12.1985
minimum d'activité



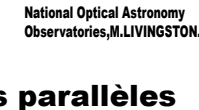
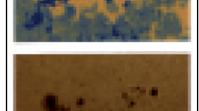
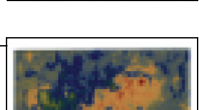
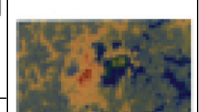
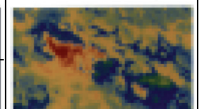
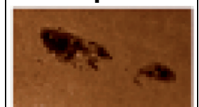
Cycle N° 22

12.02.1989

Proche du Maximum d'activité



Groupe de taches complexes

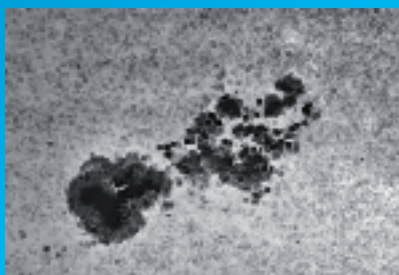


Photos:
Observatoire de paris
section Meudon DASOP:LPSH
National Optical Astronomy
Observatories,M.LIVINGSTON.

Le champ magnétique se manifeste sous la forme de petits aimants parallèles à l'équateur.

Les taches représentent de fortes concentrations de champ magnétique, mais les facules montrent son étendue.

A l'aide d'un magnétographe on peut connaître la polarité des taches, des facules et l'intensité du champ.



Taches solaires

