Taches solaires

Galilée fut sans doute le premier à les remarquer vers 1610. Par la suite, l'observatoire de Zurich en poursuivit l'observation. Elles apparaissent dans la photosphère comme une zone sombre (l'ombre) entourée d'une région plus claire (la pénombre).

Leur plus grande dimension peut atteindre plusieurs dizaines de milliers de km. La température de l'ombre est de l'ordre de 4500 K (photosphère : environ 5800 K).

Elles se développent dans une zone comprise entre les 40e parallèles de la sphère solaire. L'observation des taches solaire est facile et permet de constater la rotation du soleil sur lui-même en 25 jours. Il suffit pour cela de projeter l'image du soleil sur une feuille de papier à l'aide d'une simple paire de jumelles.

Définitions : Wikipédia|Licence de documentation libre GNU

Revenir