

OBSERVATION

D'une nouvelle Tache dans le Soleil.

PAR M. CASSINI le fils.

Nous avons observé le 22 de ce mois de Mai 1702 ^{1702.}
une nouvelle Tache dans le disque du Soleil près de ^{27. Mai.}
son bord Oriental. Elle étoit plus grande & plus obscure
que la précédente, & paroïssoit entourée d'une Atmosphé-
re, & de plusieurs facules entre le bord & la tache.

Le 23 l'ayant observée avec une lunette de 17 pieds,
elle paroïssoit seule & d'une figure à peu près semblable à
celle du jour précédent.

Le 24 elle parut composée de deux taches jointes en-
semble, dont la plus petite étoit vers le bord Oriental du
Soleil : elle paroïssoit à peu près de la même grandeur que
le 23, mais un peu plus foible.

Le 25 on avoit de la peine à la distinguer avec une lu-
nette, quoiqu'elle n'eût pas changé sensiblement de figu-
re, à cause qu'elle étoit très-foible & peu obscure.

L'on ne put pas l'apercevoir à midi avec une lunette
de 6 pieds, & on ne l'a pas observée depuis.

Nous avons décrit dans une figure qui représente le dis-
que apparent du Soleil la situation de cette tache tous les
jours à midi par la méthode que nous avons coutume de
pratiquer, & nous avons trouvé que le parallele qu'elle
parcourt dans le Soleil ne diffère pas sensiblement d'une
ligne droite ; ce qui doit arriver à cause que les Poles des
taches du Soleil étant à présent fort proche de la circon-
férence de son disque apparent, l'Equinoxial des taches est
représenté par une ligne qui diffère peu du diamètre de la
figure.

La latitude australe de cette tache est d'un peu plus de
12 degrés.

Sa longitude du bord Oriental étoit le 23 à midi d'un peu moins de 51 degrés. Le 24 à midi elle étoit d'un peu plus de 64 degrés.

Suivant ces observations la tache doit arriver au milieu de son parallèle dans le disque le 26 un peu avant midi. Elle est entrée dans l'hémisphère apparent du Soleil le 19 sur les 3^h du soir, de sorte qu'on l'auroit pu appercevoir dès le 20. Cependant je ne pus appercevoir rien ce jour-là, quelque attention que j'y eus faite. Le 21 elle a dû paroître visiblement; mais quelques affaires m'empêcherent d'observer ce jour-là le Soleil au Méridien.

La tache que nous avons observée au commencement de ce mois a dû arriver au milieu de son parallèle le 11 à minuit. Celle-ci y seroit arrivée le 26 environ 14 jours & demi après, cette différence n'étant guères que la moitié de celle que l'on observe dans la révolution des taches, il est visible que ce n'est pas la même, & qu'elles se sont formées dans deux endroits du Soleil presque opposés l'un à l'autre.

Cette tache n'a été apperçue que dans la partie Orientale du Soleil, de même que la précédente, & a cessé de paroître à peu près dans le même endroit & de la même manière, en se rarefiant & diminuant d'obscurité.

La situation de cette tache est fort différente de celle des quatre dernières que nous avons observées depuis deux ans. C'est pourquoy je l'ai comparée à une autre que M. Maraldi observa vers la fin de Mai en 1695. Cette tache arriva au milieu de son parallèle le 24 Mai à 9^h du soir. Celle-ci y a dû arriver le 26 à Midi. Il y a dans cet intervalle 7 années, dont une est bissextile, 1 jour & 15 heures, qui étant partagés par 93, donnent la révolution de la tache de 27 jours 12 heures & 2 minutes; de sorte que l'on peut supposer que c'est la même qui ait paru 7 ans auparavant, ou du moins qu'elles se sont formées toutes les deux presque dans le même endroit.