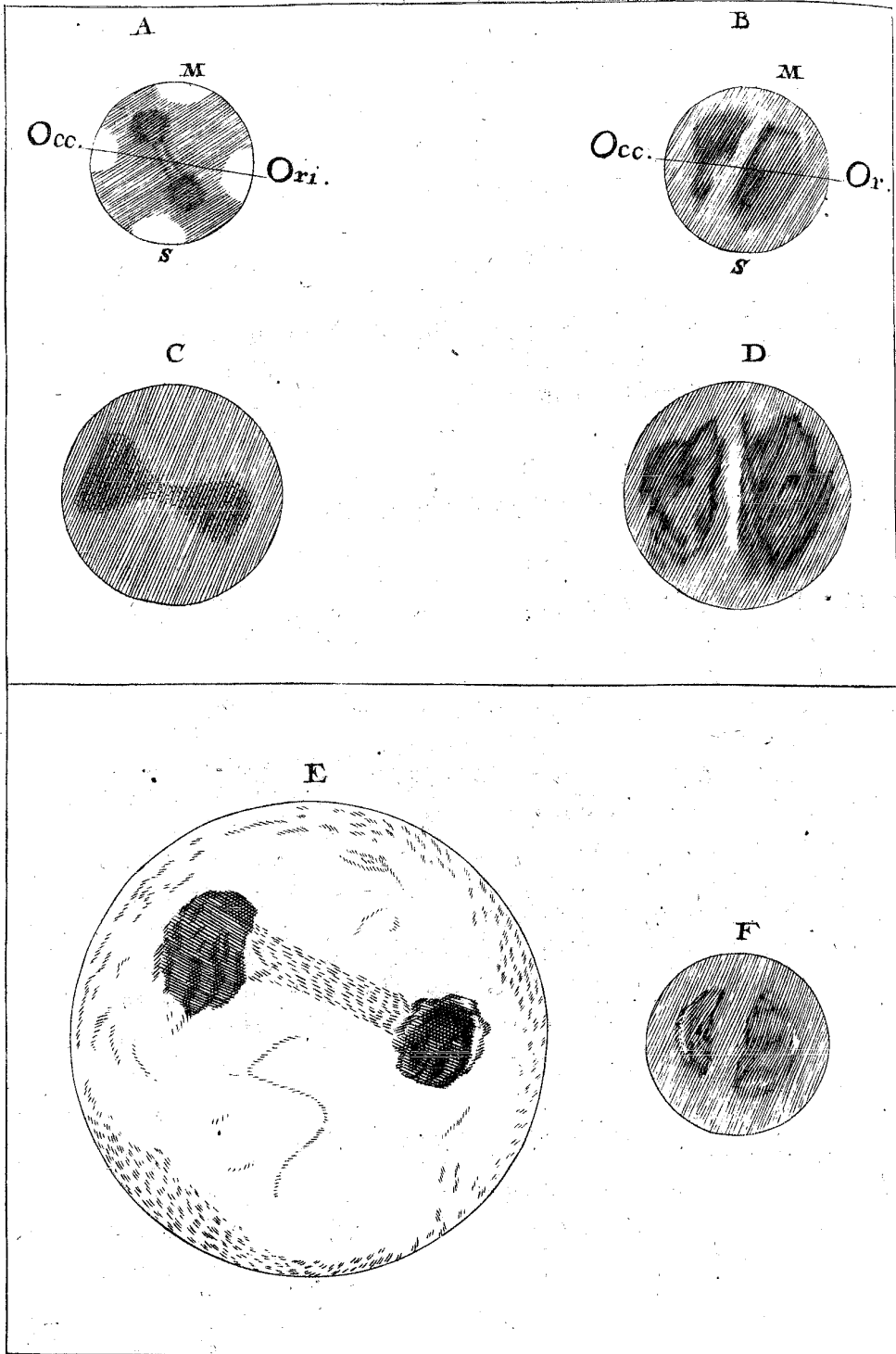


*MARTIS CIRCA AXEM PROPRIVM
reuolubilis Obseruationes. Bononiæ à Io. Dominico
Cassino habitæ. Romæ, 1666.*

CES Obseruations comprennent vne nouvelle découuerte dans la Planete de Mars, qui n'est pas moins curieuse que celle qu'on fit l'année derriere dans Iuppiter, de laquelle nous auons parlé dans le Journal du 22. Fevrier, & dont les Sçauans ont tant fait d'estime.

M. Cassini Astronome de Boulogne ayant obserué au commencement de cette année 1666. avec des Lunettes de 25. palmes ou de 16. pieds & demy, faites de la façon du S. Campani, a reconnu que Mars tourne sur son axe, & a remarqué qu'il y a plusieurs taches differentes dans les deux faces ou hemisphe-res de cette Planete qui paroissent successiuement dant cette reuolution.

Dés le 6. iour de Fevrier au matin il commença à voir deux taches obscures dans la premiere face; & le 24. Fevrier au soir il apperçeut dans la seconde face deux autres taches semblables à celles de la premiere, mais plus grandes. Depuis ayant continué ses obseruations il a vû les taches de ces deux faces tourner peu à peu d'Orient en Occident & reuenir enfin à la mesme situation dans laquelle il auoit commencé de les voir. Le S. Campani ayant aussi obserué à Rome avec des lunettes de 50. palmes ou de 35. pieds, a remarqué dans cette planete les mesmes Phenomenes. M. Cassini a fait grauer plusieurs figures qui representent les diuerses positions dans lesquelles on a vû ces taches : En



voicy les principales, par lesquelles il est facile de s'imaginer les autres.

La figure A represente vne des faces de Mars comme M. Cassini l'a obseruée à Boulogne le 3. iour du mois de Mars au soir avec vne lunette de 25. palmes ou de 16. pieds & demy.

La figure B represente l'autre face comme il l'a veüe le 24. Feurier au soir.

La figure C represente la premiere face de cette Planete comme le S. Campani l'a vüe à Rome le 3. iour du mois de Mars au soir avec vne lunete de 50. palmes ou de 35. pieds.

La figure D represente la seconde face comme le Sieur Campani l'a obseruée le 28. Mars au soir.

A ces figures M. Cassini adioust plusieurs remarques.

Premierement il dit que quelques-fois il a vü pendant la mesme nuit les deux faces de Mars, l'une au soir & l'autre au matin.

2 Il remarque que le mouuement de ces taches dans la partie inferieure de l'hemisphere apparent de Mars va d'Orient en Occident comme celuy de tous les autres corps celestes, & se fait par des paralleles qui declinent beaucoup de l'Equateur & peu de l'Ecliptique.

3. Il assure que ces taches reuiennent le lendemain dans la mesme situation 40. minutes plus tard que le iour precedent; de maniere que tous les 36. ou 37. iours environ la mesme heure elles reuiennent à la mesme place.

Il promet de donner dans peu de temps des tables particulieres de ce mouuement & de ses inegalitez avec des Ephemerides comme il a desia fait du mouuement de Iupiter.

Quelques autres Astronomes ont aussi publié à Rome les obseruations qu'ils ont faites des taches de Mars depuis le 24. iour du mois de Mars iusqu'au 30. avec des lunettes de 25. & de 45. palmes trauaillées par le S. diuini. De la maniere qu'ils representent ces taches, elles sont peu differentes de celles de la premiere face de Mars dont nous auons cy. deuant rapporté la figure. Ils adioustent seulement que Mars fait son tour environ en 13. heures.

Mais M. Cassini pretend qu'ils se sont trompez dans leurs obseruations. Car ils assurent que les taches qu'ils ont veüs dans cette Planete le 30. iour de Mars estoient petites, fort distantes l'une de l'autre, esloignées du milieu du disque, & que la tache Orientale estoit plus petite que l'Occidentale, comme elles sont représentées dans la figure marquée E, qui semble estre celle de la premiere face de Mars. Cependant M. Cassini trouue par les obseruations qu'il a faites en mesme temps à Boulogne, que ce mesme iour & à la mesme heure ces taches estoient fort larges, proches l'une de l'autre, dans le milieu du disque, & que la tache Orientale estoit plus grande que l'Occidentale, comme on voit dans la figure marquée F, qui est celle de la seconde face de cette Planete. De plus il estime que c'est aller bien viste que de determiner sur 5. ou 6. obseruations en combien de temps Mars acheue son tour, & il ne demeure pas d'accord qu'il le fasse enuiron en 13. heures. Quoy qu'il ait obserué bien plus long-temps, il n'ose assurer si Mars ne fait qu'un tour en 24. heures 40. minutes, ou s'il en fait deux, & il dit que tout ce qu'il sçait de certain c'est qu'après 24. heures 40. minutes Mars paroist de la mesme façon que le iour precedent.

Mais depuis ces premieres obseruations M. Cassini a publié vn autre escrit, dans lequel il conclud par plusieurs raisons que Mars ne fait son tour sur son axe qu'en 24. heures 40. minutes, & qu'il faut que ceux qui ont assuré que cette Planete fait son tour en 13. heures, n'en ayent pas bien distingué les deux faces, mais qu'ayant vü la seconde face, ils l'ayent prise pour la premiere. Il aduertit aussi que lors qu'il definit le temps de la reuolution de Mars, il n'entend pas parler de la reuolution moyenne, mais seulement de celle qu'il a obseruée pendant que Mars estoit opposé au Soleil, laquelle est la plus petite de toutes. Mais il en donnera la reduction dans des tables particulieres qu'il fait esperer.

A Paris chez I E A N C V S S O N, rue S. Iacques, à l'Image saint Iean Baptiste. *Avec Priuilege du Roy,*