

Le 7^e jour d'Octobre dernier à 10 heures 32 minutes du soir, le premier Satellite entra sur la face de Jupiter.

Le 8^e jour d'Octobre à 8 h. 18 m. le second Satellite sortit de derriere Jupiter.

Le 9^e jour d'Octobre à 10 h. 54 m. le second Satellite sortit de la face de Jupiter.

Le 16^e jour d'Octobre à 10 h. 4 m. le second Satellite entra sur la face de Jupiter.

Le 22^e jour d'Octobre à 10 h. 41 m. 33 secondes, le premier Satellite entra dans l'ombre de Jupiter.

Le 23^e jour d'Octobre à 8 h. 32 m. le premier Satellite entra sur la face de Jupiter.

Le 12^e jour de Novembre à 10 h. 40 m. le second Satellite entra dans l'ombre de Jupiter.

Le 20^e jour de Novembre à 2 h. 38 m. 30 secondes après minuit, le troisiéme Satellite entra dans l'ombre de Jupiter.

OBSERVATION DE SATURNE
faite à la Bibliotheque du Roy.

LE 17^e jour d'Aoust de l'année 1668 à onze heures ^{1669. P. 11.} & demie du soir, M^{rs} Huyghens & Picard observerent la Planete de Saturne avec des Lunettes de 21 pieds, & trouverent sa figure telle qu'elle est ci-après représentée, le globe du milieu debordant manifestement par-dessus & par-dessous hors de l'ovale de ses anses; ce qui étoit encore à peine visible l'année précédente. Pl. I. Fig. 8.

Ils mesurerent par diverses manieres l'inclinaison du grand diamétre de l'ovale à l'équateur, laquelle se trouva environ de neuf degrez, quoiqu'en ce temps-là elle ne dût être que de quatre degrez, suivant ce que M. Huyghens a dit dans le sistéme de Saturne, que le plan de l'anneau qui environne le globe de cette Planete, n'est

incliné au plan de l'écliptique que de 23 degrez 30 minutes. Mais cette dernière Observation & d'autres semblables de cette année & de la précédente étant plus exactes & faites en un temps plus propre à mesurer cette obliquité que n'étoient celles qui avoient alors servi de fondement pour la déterminer ; M. Huyghens a trouvé qu'au lieu de 23 degrez 30 minutes, il faut que l'angle des plans de l'anneau & de l'écliptique soit de 31 degrez ou environ : & que cela étant, non seulement la forme que Saturne a présentement, mais aussi toutes celles qu'on a remarquées depuis qu'on observe les véritables, s'accordent parfaitement avec l'hypothèse de l'anneau, & particulièrement celle de l'an 1664 au commencement de Juillet, qui a été faite & publiée par le sieur Campani, dans laquelle le grand diamètre de l'Ovale est double du petit.

Quand à la phase ronde de Saturne, ce changement d'inclinaison dont on vient de parler n'en peut alterer le temps que très-peu ou point : de sorte que M. Huyghens attend toujours cette phase en l'année 1671, lorsque pendant l'été Saturne commencera à perdre ses anses, n'y demeurant que le rond du milieu, & ne le recouvrera qu'environ un an après, conformément à ce qu'il a dit dans son Livre du Système de Saturne.

*NOUVELLE MANIERE GEOMETRIQUE
& directe de trouver les Apogées, les Excentricitez, &
les Anomalies du mouvement des Planetes.*

Par M. CASSINI.

1669. P. 32. **Q**uelque peine que Ptolemée & plusieurs autres grands Hommes ayent prise à perfectionner l'Astronomie, ils n'ont pû remedier à deux défauts qui se rencontrent dans les fondemens de cette Science. Le premier est, que ceux qui ont fait des Tables Astronomiques n'ont point eu

