

gne horizontale : au-dessous de ces quatre premiers ces derniers-ci bordent le bas du front, & sont placez immédiatement au-dessus de la racine de ses tenailles. Ces yeux sont differens en grosseur : les quatre premiers sont à peu près de même, & ont environ une ligne de diametre, & sont bien visibles sans Microscope ; mais ces derniers-ci n'ont que la moitié du diametre des premiers. Les Tarantules sont fort méchantes & mordent volontiers quand elles sont en chaleur. J'en ay vû à Rome, mais on ne les y craint point, parcequ'on n'a pas d'exemple qu'elles y aient incommodé quelqu'un : mais dans le Royaume de Naples elles font beaucoup de mal, peut-être parcequ'il y fait plus chaud qu'à Rome. Les simptômes qui arrivent à ceux qui en ont été blesez sont bizarres, aussi-bien que la guerison. Ils ont été décrits par plusieurs Auteurs Italiens & François ; & quoique leur histoire paroisse tenir un peu du fabuleux, elle ne laisse pas d'être vraie & fort extraordinaire. M. Geoffroy nous en a donné une description dont l'extrait a été inferé dans l'Histoire de l'Academie de l'année 1702. que l'on peut consulter si on en veut être plus amplement instruit.

O B S E R V A T I O N

Du passage de la Planete de Mars par l'Etoile nebuleuse de l'Ecrevisse, faite le mois de Juin de l'année 1707.

P A R M. M A R A L D I.

^{1707.}
^{30. Juillet.} **A**U commencement du mois de Juin de cette année 1707, nous avons observé autant que les nuages l'ont pû permettre le passage de la Planete de Mars par les Etoiles qui composent la nebuleuse de la Constellation de l'Ecrevisse. Comme cet amas d'Etoiles occupe dans le Ciel environ un degré d'un grand cercle, Mars emploïa quasi

quasi deux jours à parcourir cet espace. Il arriva le second jour de Juin proche d'une de ces petites Etoiles qui est des plus occidentales, avec laquelle il se trouva presque en conjonction vers les 10 heures du soir. Le Ciel qui ne resta découvert en cet endroit que fort peu de temps, ne permit pas de déterminer plus précisément la situation de Mars parmi ces Etoiles.

Le troisième Juin à 9 heures 22' nous observâmes la différence d'ascension droite entre Mars & l'Etoile marquée (12) dans notre Figure: elle se trouva d'une minute 22 secondes de temps, ou 20 minutes & demi de degré, dont Mars étoit plus oriental. La différence de déclinaison étoit d'une minute & demi, dont Mars étoit plus septentrional. Par nos observations l'ascension droite de cette Etoile pour cette année est de $125^{\circ} 44' 40''$, & sa déclinaison Septentrionale de $20^{\circ} 47' 30''$; donc l'ascension droite de Mars sera de $126^{\circ} 5' 0''$, & sa déclinaison de $20^{\circ} 49' 0''$, d'où l'on calcule sa longitude en $3^{\circ} 25' 0''$ du Lion, avec une latitude septentrionale d'un degré $25' 40''$.

Le 4. Juin à 10 heures 20 minutes du soir la différence d'ascension droite entre l'Etoile marquée Z dans la Figure & Mars étoit d'une minute & 45 secondes, ou 26 minutes 15 secondes de degré. La différence de déclinaison étoit de 16 minutes du parallèle de Mars, qui sont 15 minutes du grand cercle. L'ascension droite de cette Etoile est de $126^{\circ} 16' 15''$, donc celle de Mars est $126^{\circ} 42' 30''$. La déclinaison de l'Etoile est $20^{\circ} 55' 0''$, donc celle de Mars étoit de $20^{\circ} 40' 0''$, d'où l'on calcule la longitude de Mars en 4 degrés & une minute du Lion, avec une latitude Septentrionale d'un degré $25' 10''$. Le lieu de Mars tiré des Ephemerides de l'Academie étant réduit à l'heure des observations s'accorde à deux minutes près avec les observations, & les Ephemerides de Mezzavaca ne s'éloignent des mêmes observations que de 3 minutes. Nous avons comparé cette observation à un autre passage de Mars par les mêmes Etoiles, qui fut observé par M. Cassini & par M. de la Hire l'an 1692, & qui est rapporté

dans les Memoires de l'Academie de la même année. Dans l'observation de l'année 1692 Mars passa fort proche de l'Etoile marquée *A* dans nôtre Figure, & par l'observation de M. Caffini elle fut jointe à Mars le 23 Mars à 1 heure 25 minutes. Par nos observations la longitude de cette Etoile & de Mars au temps de cette conjonction étoit de $2^{\circ} 55' 30''$ de Lion, avec une latitude Septentrionale d'un degré $33' 20''$.

Par les observations de cette année nous avons trouvé que Mars a été joint en longitude avec la même Etoile marquée *A* le troisiéme Juin deux heures avant midy; de sorte qu'entre une conjonction & l'autre il y a 15 années onze jours moins trois heures & demie, durant lequel temps Mars a fait huit révolutions. Dans la conjonction de cette année Mars n'a pas passé au même endroit, mais il a été huit minutes plus Meridional qu'il n'avoit été dans l'observation de l'année 1692, ce qui vient principalement de la distance de Mars au Soleil qui n'a pas été la même dans ces deux observations.

Cette difference de distance de Mars au Soleil, qui porte une variation dans la seconde inégalité de Mars, est cause que ces retours à la même Etoile fixe ne se font pas en temps égaux; c'est-pourquoy il faut tenir compte de cette inégalité pour sçavoir par la comparaison de ces observations l'intervalle de Mars dans ces huit révolutions à l'égard du Soleil; & pour avoir l'intervalle moïen, il faut avoir égard à la variation de la premiere inégalité qui dépend du mouvement de l'Aphélie de Mars, & qui n'est que peu de minutes dans 15 années.

Dans la Figure que nous donnons icy des Etoiles qui composent la nébuleuse de l'Ecreviffe, nous n'avons pas marqué toutes celles qui se voient avec de grandes Lunetes. Nous nous sommes contenté de marquer les plus claires qui sont environ au nombre de 20, & dont la situation a été déterminée par l'ascension droite, & par la déclinaison observée par le moïen d'une Lunete de 12 pieds montée sur une machine parallatique, & qui avoit au

foyer un Micrometre dont il est parlé dans les Memoires de l'Academie de l'année dernière.

COMPARAISON

De diverses observations de l'Eclipse de Lune du 16 Avril 1707, faites à Rome par M. Bianchini, à Bologne par Messieurs Manfredi & Stancari, à Nuremberg par M. Wultzebaur, & à Geneves par M. Gautier.

PAR M. CASSINI le fils.

LE temps a été plus favorable à Rome, à Bologne, à Nuremberg & à Geneves pour l'observation de l'Eclipse de la Lune du 17 Avril, qu'il n'a été ici à Paris. Voici la comparaison entre diverses Phases observées en même temps entre ces Villes & quelques-unes que nous avons observées à Paris.

12 h 34' 20"	à Rome	toute la tache de Grimaldi est déjà cachée.
12 29 52	à Bologne	tout Grimaldi est déjà caché.
4 28	Différence des meridiens	entre Rome & Bologne.
12 43 7	à Rome	Aristarque.
12 39 30	à Bologne	Aristarque.
3 37	Différence	entre Rome & Bologne.
12 50 34	à Rome	le premier bord de Copernic.
12 46 32	à Bologne	l'ombre à Copernic.
12 44 50	à Nuremberg	Copernic commence à entrer dans l'ombre.
4 2	Différence	entre Rome & Bologne.
5 54	Entre Rome &	Nuremberg.
12 53 34	à Rome	tout Copernic.
12 49 0	à Bologne	tout Copernic.