

quelque sens qu'on les y regardât; & ainsi on ne peut douter qu'une personne à qui on auroit abattu le cristalin ne pût voir, pourvu qu'il se servît de verres convexes, & disposez de telle façon qu'ils suppléassent au défaut du cristalin. C'est ce que je me suis proposé d'exécuter à la première occasion que je pourrai trouver, ne doutant nullement de réussir, pourvu (comme je l'ay déjà dit) que les humeurs aqueuses & vitrées ne soient point troubles; ce qu'on connoitra aisément en les regardant par le trou de la pince, ou que l'œil n'ait point une goutte serenne. Ce qu'on peut aussi reconnoître en le regardant; car il paroît fort net, & cependant il ne reçoit aucune impression de la lumière.

O B S E R V A T I O N

De l'Eclipse de Lune faite à Zurich par Messieurs Scheuchfer, & comparée à la même Eclipse faite à Rome.

PAR M. MARALDI.

Les Phases de l'Eclipse de Lune du 17 Avril de cette année 1707, que M^{rs} Scheuchfer ont observé à Zurich, & qu'ils ont envoyé dernièrement à l'Académie, ont été marquées à minutes, à tiers & à quarts de minutes. Ils ont observé le commencement de l'Eclipse à 18 minutes $\frac{1}{2}$ après minuit, l'Immersion totale de la Lune dans l'ombre à 1^h 23' $\frac{1}{2}$, le commencement de l'Emersion à 3^h 9' $\frac{1}{3}$, & la fin de l'Eclipse à 4^h 14' $\frac{1}{3}$.

En comparant le commencement avec la fin de l'Eclipse, sa durée totale résulte de 3^h 55' $\frac{2}{3}$; & par la comparaison de l'Immersion totale avec le commencement de l'Emersion, on trouve la durée de l'obscurité totale de 1^h 46' $\frac{2}{3}$, & le milieu de l'Eclipse à Zurich à 2^h 16' $\frac{1}{3}$.

A a a ij

1707.
14. Decem-
bre.

La durée de l'Eclipse totale , & de l'obscurité totale s'accorde assez précisément avec celle qui a été déterminée à Rome par M. Bianchini, qui eut le Ciel favorable durant cette Eclipse.

Outre ces Phases principales, M^{rs} Scheuchfer ont observé l'entrée & la sortie de plusieurs taches de l'ombre, qu'ils ont nommées suivant la dénomination d'Hevelius, & que nous avons réduites à celle du P. Riccioli, pour les comparer avec les Observations des mêmes Phases faites à Rome par M. Bianchini, & en tirer la différence des méridiens entre ces deux Villes.

0 ^h 32' 0"	Commencement de l'Eclipse à Rome.
18 $\frac{2}{3}$	à Zurich.
13 $\frac{1}{3}$	Différence des méridiens.
0 34 20	Tout Grimaldi dans l'ombre.
20 $\frac{1}{3}$	Grimaldi dans l'ombre.
14 $\frac{2}{3}$	Différence.
0 50 34	Commencement de Copernic à Rome.
37 $\frac{2}{3}$	à Zurich.
12 54	Différence.
53 34	Fin de Copernic à Rome.
39 $\frac{1}{3}$	à Zurich.
14 $\frac{1}{3}$	Différence.
56 39	Commencement de Tycho à Rome.
43 $\frac{1}{3}$	à Zurich.
13 0	Différence.
58 44	Tout Tycho à Rome.
45 $\frac{1}{3}$	à Zurich.
13 $\frac{1}{3}$	Différence.
1 6 28	Commencement de Plato à Rome.
52 $\frac{2}{3}$	à Zurich.
13 $\frac{1}{3}$	Différence.
1 8 24	Manilius dans l'ombre à Rome.
54 $\frac{1}{3}$	à Zurich.
13 54	Différence des méridiens.

1 ^h 12' 28"	Commencement de Menelaus à Rome.
58 0	à Zurich.
14 28	Difference des meridiens.
12 58	Tout Menelaus à Rome.
59 $\frac{1}{2}$	à Zurich.
13 $\frac{3}{4}$	Difference.
35 40	Immersion totale à Rome.
23 $\frac{1}{2}$	à Zurich.
12 $\frac{1}{2}$	Difference.
3 22 50	Commencement de l'Emerfion à Rome.
9 $\frac{1}{2}$	à Zurich.
0 13 $\frac{1}{2}$	Difference des meridiens.
4 4 0	Menelaus à Rome.
4 52 0	à Zurich.
12 0	Difference.
4 26 20	Fin de l'Eclipe à Rome.
14 $\frac{1}{2}$	à Zurich.
12	Difference des meridiens.

La difference des meridiens qui résulte de ces différentes Observations varie de deux minutes & demi, la plus grande étant de $14' \frac{1}{2}$, & la plus petite de 12. En prenant un milieu on aura la difference des meridiens entre Rome & Zurich de $13' \frac{1}{4}$, comme elle résulte de la comparaison des taches les plus distinctes & les plus remarquables.

La difference des meridiens entre Rome & Paris étant de $41' 20''$, comme on l'a trouvée par la comparaison de plusieurs Eclipses des Satellites de Jupiter, & comme elle est marquée dans la Connoissance des Temps, la difference des meridiens entre Paris & Zurich par les Observations de cette Eclipe sera de 28 minutes. Cette détermination est plus conforme à la difference des meridiens entre Paris & Zurich, que M. Cassini le fils a tiré du commencement de l'Eclipe du Soleil de l'an 1706 qui résulte de 27 minutes, que du milieu & de la fin qui n'est que de 24'.

Nous remarquerons icy que le tems & milieu de l'Eclipse de Lune observé à Rome, est précisément conforme à celui que nous avons déterminé par l'observation du commencement de l'Emerfion de la Lune de l'ombre faite à Paris, & comparé à la fin de l'Emerfion de la Lune observée à Genes, ayant eu égard à la difference des meridienens entre Rome & Paris de $41^{\circ} 20''$, & que le commencement de l'Emerfion que nous observâmes à Paris s'accorde aussi à une demi-minute près à celui qui fut observé à Rome réduit au meridiem de Paris.

OBSERVATION

D'UNE COMETE.

PAR M^{SS} CASSINI ET MARALDI.1707.
29. Novem-
bre.

LE 28 du mois de Novembre de cette année 1707 à 7 heures & demie du soir, le Ciel étant fort ferein, nous découvrîmes vers l'Occident équinoxial une Comete qui paroiffoit comme une étoile de la seconde grandeur. Elle étoit proche de plusieurs petites étoiles qui font entre la constellation d'Antinous & celle du Capricorne. Nous la regardâmes avec une Lunete de 12 pieds, par laquelle elle paroiffoit assez claire & assez grande, mais mal terminée, & environnée d'une nebulosité sans aucune apparence de queue. On fit d'abord sa configuration avec ces petites étoiles, dont la plupart ne font point décrites dans les Globes & dans les Cartes ordinaires, pour pouvoir connoître à leur égard la situation de ce Phenomene, & la direction de son mouvement. Cette configuration étant transportée sur une Carte où l'on a marqué ces étoiles selon leur longitude & leur latitude, donne la situation de la Comete de 6 degrés & un quart d'Aquarius, avec une latitude Septentrionale de 14