

distances de la Lune FH , EI , & ne diversifie pas les lieux apparens en H ou en I .

Mais la Lune étant éloignée des Syzigies, comme si elle dût être par les règles du mouvement elliptique dans la ligne FK , qui fait un angle avec la ligne des conjonctions HI . Il prend FL égale à FE , & du point L il tire LM parallèle à FK , & il trouve la Lune en M . Pour trouver en cet état de la Lune le lieu de la Terre, il tire MN perpendiculaire à la ligne des Syzigies, dont il prend toujours la quarante-deuxième partie, qu'il porte dans la ligne des quadratures DE en T du côté opposé. Dans cet état de la Lune le point T est le lieu de la Terre, & par conséquent TM est la distance de la Lune à la Terre. Si la Lune étoit en A , la Terre seroit vers D sur la ligne des quadratures toujours du côté opposé à la Lune. La proportion de AC , CF étant déterminée dans les Tables Rüdolphines qui donnent aussi les mouvemens simples du Soleil & de la Lune & de son Apogée avec leurs Epoques, toutes les autres mesures qui concernent la longitude de la Lune se trouvent par cette Méthode.

Pour avoir les distances en diamètres de la Lune, on n'a qu'à supposer que CA qui est le plus grand diamètre de l'Ellipse est de 109 demi-diamètres de la Lune, & on trouvera aisément tous les autres comme ils sont marquez dans la première Figure à un quart de diamètre près.

AVIS SUR LA COMETE

de 1677.

1677. P. 120. **L** paroît depuis le 28 d'Avril entre les trois & quatre heures du matin, une Comete qu'on auroit pû observer quelques jours auparavant, si le temps eût été favorable. Elle fut apperçûe par M. Romer entre le Septentrion

trion & l'Orient, & par ses Observations & celles que firent Mrs Cassini & Picart, elle se trouvoit alors proche de l'Etoile qui est à la pointe occidentale du triangle, d'où elle est allée vers la tête de Meduse, & continuë sa route vers le pied méridional de Persée, à l'endroit même où se trouva la Comete de 1672. sur la fin de Mars, selon les Observations qui furent publiez par M. Cassini dans le Journal du 11 Avril de la même année.

Celle-ci se continuera à voir le matin pendant quelques jours, & se pourra voir aussi le soir vers les neuf heures entre le Septentrion & l'Occident, mais elle sera affoiblie par la lumiere de la Lune.

APPARENCES METEOROLOGIQUES

Observées à Paris le 17 May 1677, d'une Croix blanche autour de la Lune, & d'une Couronne autour du Soleil, avec trois faux Soleils qui ont paru le 20 du même mois.

L Es Astronomes qui étoient à l'Observatoire Royal ^{1677. P. 143.} le 17 May 1677, à l'occasion de l'Eclipse de Lune, virent sur les deux heures du matin un agréable Phénomene. Les rayons de la Lune formoient une Croix blanche, dont les deux bras étoient parfaitement paralleles à l'horizon, & les autres deux perpendiculaires. La longueur de chaque bras étoit d'environ 12 degrez & se perdoit insensiblement. Sa largeur dans la Lune étoit égale à son ^{Voy. P. 6. Fig. 7. & 8.} diamètre, mais elle augmentoit un peu vers la fin, ainsi qu'on le voit dans la premiere figure. La constitution de l'air qui causoit ces apparences obscurcissoit la Lune, de sorte que par la Lunette on ne distinguoit pas assez bien ces taches. Quoiqu'on ne pût pas faire une Observation juste de l'Eclipse, le terme de l'ombre ne pouvant être vû distinctement sur le Disque de la Lune, à cause des vapeurs, on jugea néantmoins que la penombre étoit dans

Rec. de l'Ac. Tom. X.

F f f f