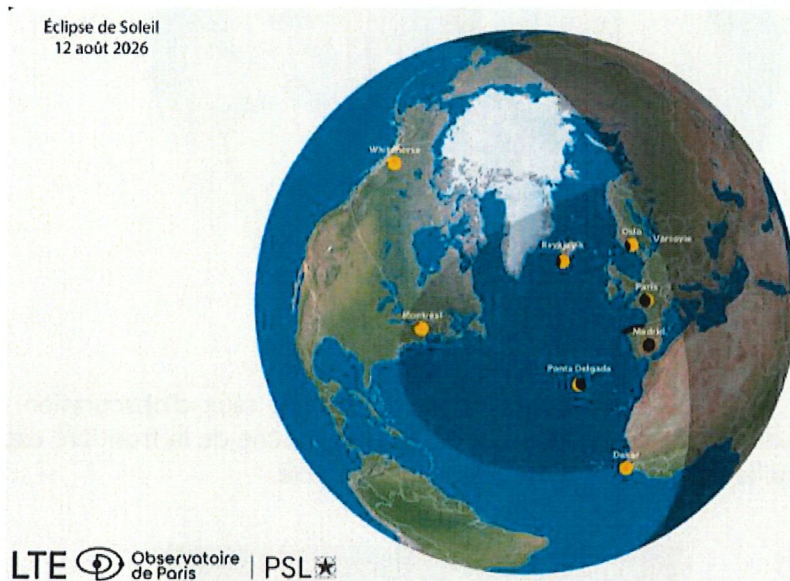


ANNEXE

Une éclipse totale du Soleil survient lorsque depuis le sol terrestre le disque de la Lune masque entièrement le disque du Soleil. Ce phénomène est visible pour un observateur seulement s'il se situe en certains lieux sur le globe. Ces lieux se matérialisent par une bande étroite à la surface de la Terre que l'on appelle bande de totalité, large en général de quelques dizaines à quelques centaines de kilomètres seulement.



Les circonstances générales d'une éclipse correspondent aux différentes phases de l'éclipse. Ces phases sont liées aux mouvements relatifs du Soleil, de la Lune et de la Terre. Elles correspondent chacune à un instant particulier et à un lieu unique sur Terre :

- Le commencement (P1) et la fin (P4) de l'éclipse générale, lorsque le cône de pénombre de la Lune est tangent extérieur à la surface de la Terre ;
- Le commencement (O1) et la fin (O4) de l'éclipse totale, lorsque le cône d'ombre de la Lune est tangent extérieur à la surface de la Terre ;
- Le maximum (M) de l'éclipse lorsque la grandeur de l'éclipse est maximale.