

OBSERVER A L'ÉCOLE ET AU COLLÈGE UNE ECLIPSE DE SOLEIL



Version 6.1 – janvier 2026

Sylvain Rondi – Enseignant Référent Sciences – Direction Académique des Hautes-Pyrénées
Olivier Espagnet – Service Éducatif de l'Observatoire Midi-Pyrénées

OBSERVER A L'ÉCOLE ET AU COLLÈGE UNE ECLIPSE DE SOLEIL

Sylvain Rondi – Enseignant Référent Sciences DSDEN Hautes-Pyrénées
Olivier Espagnet – Service Éducatif de l'Observatoire Midi-Pyrénées

Objectifs du document

Ce document est issu du dossier pédagogique rédigé dans le cadre de l'éclipse de Soleil du 20 mars 2015 (partielle en France).

Ce document a été adapté et propose aux enseignants des **écoles et établissements scolaires** :

- Un aperçu des éclipses de Soleil à venir jusqu'en 2034 ;
- Un **résumé des connaissances** niveau enseignant concernant le phénomène d'éclipse de Soleil et de phases de la Lune ;
- Des **fiches d'activité**, des **pistes**, des **conseils** autour de la problématique "**Comment observer l'éclipse ?**". Ces activités sont adaptables depuis l'école primaire jusqu'au lycée.

Sommaire

Objectifs du document.....	2
ADDENDUM suite à l'éclipse du 20 mars 2015.....	3
1. Liste des prochaines éclipses.....	4
1.1. Éclipses visibles depuis la France.....	4
1.2. Éclipses visibles à travers le Monde.....	5
2. Pourquoi observer l'éclipse à l'école.....	6
2.1. Précautions élémentaires.....	6
2.2. Les démarches d'investigation.....	6
3. Fiche connaissances enseignant : les éclipses.....	7
3.1. Les acteurs : Soleil, Terre et Lune.....	7
3.2. Distinction entre éclipse de Lune et éclipse de Soleil.....	7
3.3. Aspects des éclipses de Soleil.....	8
3.4. La "saison des éclipses".....	8
4. Pré-requis : les phases de la Lune.....	10
5. Comment observer l'éclipse : fiches d'activités.....	11
5.1. Sommaire synoptique des fiches.....	11
5.2. Modélisations du phénomène d'éclipse de Soleil.....	12
5.3. Préparation de l'observation de l'éclipse avec Stellarium.....	15
5.4. Comment ne PAS observer l'éclipse : méthodes à éviter.....	16
5.5. Observation à l'aide d'un sténopé.....	17
5.6. Observation à l'aide d'une écumoire (!).....	20
5.7. Observation à l'aide d'un sténopé à miroir.....	21
5.8. Observation par projection (Solarscope, ATROS, ...).....	22
5.9. Observation par projection (jumelles, lunette, ...).....	23
5.10. Observation à l'aide d'un filtre solaire.....	24
5.11. Mesure de la luminosité et de la température au cours de l'éclipse.....	25
5.12. Suivre l'éclipse sur Internet (webcams, photos satellites, ...).....	27
5.13. Éclipses et astronomie dans les Arts.....	28
5.14. Histoires d'éclipses.....	29
6. Contact et remerciements.....	30

ADDENDUM suite à l'éclipse du 20 mars 2015

Nous vous recommandons de lire cette page en priorité avant de parcourir le document

Les humains observent les éclipses de soleil sans danger depuis des millénaires¹. Une éclipse solaire est l'occasion de faire partager à nos élèves une expérience rare et pleine d'enseignements sur le monde qui nous entoure. Pour observer ce phénomène, il faut évidemment que la météo soit de la partie mais aussi un peu de matériel. Voici un court résumé des méthodes pouvant être utilisées pour observer une éclipse : **elles sont détaillées dans le chapitre 5.**

1. Les lunettes "éclipse"

Elles éliminent le danger lié à l'observation directe du Soleil. C'est la méthode la plus médiatisée car il suffit d'acheter une paire de lunettes et de la mettre devant les yeux pour voir le croissant de Soleil. **Pédagogiquement ce n'est cependant pas la plus indiquée pour les élèves** car il n'est pas facile de dessiner ce que l'on observe avec des lunettes à éclipse sur le nez (ne pas oublier l'importance de la trace pour pouvoir étudier le phénomène).

2. Des trous

Déjà Aristote en son temps a observé lors d'une éclipse solaire partielle que les rayons lumineux traversant un trou dans le feuillage d'un arbre projetaient sur le sol ombragé une image du croissant de Soleil. C'est le principe du sténopé (trou en grec).

On peut donc se munir d'objets troués (passoire, écumoire...) ou faire des trous dans des supports opportuns (carton) ou même entre ses doigts (activité intéressante en elle-même dès la maternelle). On peut également placer un miroir derrière le trou pour projeter l'image du Soleil dans un espace sombre et observer ainsi le croissant de Soleil avec davantage de contraste. [voir les chapitres 5.5 à 5.7]

Les méthodes à base de sténopé sont à privilégier en classe car elles permettent de **garder une trace des observations** (dessin, photo de la projection) et ne représentent aucun coût en matériel.

D'autres méthodes sont développées dans le chapitre 5 dont nous vous recommandons la lecture afin de faire le choix le plus adapté à votre classe et aux moyens dont vous disposez.

Quelques remarques importantes:

- Il n'est pas nécessaire d'étudier le sténopé pour l'utiliser, tout comme il n'est pas nécessaire d'étudier les filtres optiques pour utiliser les lunettes à éclipse. Toutefois l'étude du principe du sténopé peut être entreprise dès la fin du cycle 3 (géométrie) et au collège (math, physique).

- Les lunettes à éclipse sont à usage unique², les trous non. Vous pourrez les réutiliser lors de la prochaine éclipse visible.

- Observer le Soleil peut présenter un danger potentiel **si l'on n'a pas appris à le faire**. Comme détaillé dans le chapitre 5.4, il est excessivement dangereux de fixer le Soleil directement (sans filtre) ou pire au travers d'un instrument optique (jumelles). Cette dangerosité tient à l'intensité des rayons solaires qui sont **aussi dangereux lors d'une éclipse que hors éclipse** (il n'y a aucun "rayon de la mort" lors d'une éclipse).

Comme pour toute gestion des risques (séismes, sécurité routière, etc...) il est important de **mettre à profit** une éclipse de Soleil pour **former** aux risques liés à son observation et pour **apprendre** à nos élèves à **comprendre** le phénomène et **observer** en **sécurité** cet astre présent quotidiennement.

Un quelconque confinement lors d'une éclipse relève simplement d'une réaction irrationnelle ou d'un excessif principe de précaution. Il n'apprend rien.

Même si Victor Hugo a écrit « *La vérité est comme le soleil. Elle fait tout voir mais ne se laisse pas regarder.* », il est de notre rôle d'éducateurs de trouver des moyens de faire découvrir la vérité à nos élèves ; lors d'une éclipse de Soleil, ne les laissez pas dans l'obscurité et faites-leur observer le Soleil.

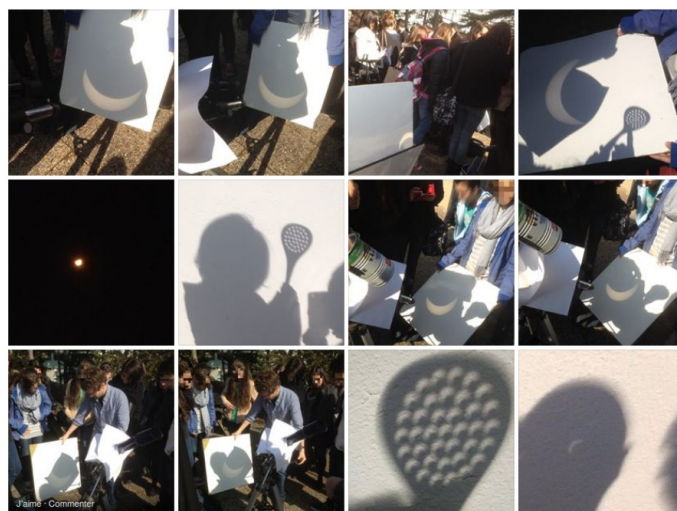


Illustration 1: Lycée Alfred Kastler, Guebwiller. Animation proposée par M. Couderc et M. Choquet. Photos de Marc Schumacher.

¹ Les premières traces écrites fiables datent d'environ 2000 à 1500 av.J.-C. en Mésopotamie et en Chine

² Il est en effet conseillé de ne pas réutiliser d'anciennes lunettes éclipse qui pourraient avoir été rayées ou endommagées.

I. Liste des prochaines éclipses

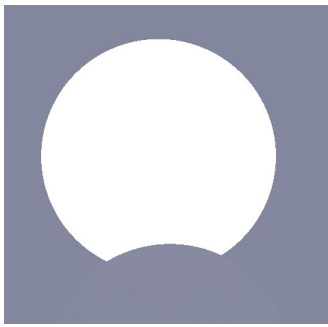
I.1. Éclipses visibles depuis la France

Les éclipses totales ou annulaires de Soleil sont un phénomène rare et observable seulement depuis des zones très limitées à la surface de la Terre.

Ainsi, la **prochaine éclipse totale** visible depuis la France métropolitaine aura lieu le **3 septembre 2081** (ligne de centralité au nord de la France). La prochaine éclipse **annulaire** aura lieu le 5 novembre 2059 (visible depuis le sud-ouest de la France).

Avant ces échéances, quelques éclipses partielles de Soleil seront visibles depuis la métropole. En voici la liste jusqu'à 2034 ainsi que leur aspect au maximum de l'éclipse (pour les Hautes-Pyrénées). L'aspect est globalement valable pour toute la France, néanmoins on pourra vérifier l'aspect exact à l'aide d'un logiciel de simulation tel que Stellarium (<http://stellarium.org/>), en le paramétrant pour le lieu souhaité et la date de l'éclipse voulue.

Date et type d'éclipse	Carte	Circonstances pour les Hautes-Pyrénées (heure légale)	Aspect au maximum de l'éclipse pour les Hautes-Pyrénées
Mercredi 12 août 2026 Eclipse totale sur la ligne de centralité		Eclipse partielle (99%) dans les Hautes-Pyrénées Début de l'éclipse : 19h32 hauteur sur l'horizon 16° Maximum : 20h27 hauteur sur l'horizon : 6° Fin de l'éclipse : 21h18 hauteur sous l'horizon : -3°	
Lundi 2 août 2027 Eclipse totale sur la ligne de centralité		Eclipse partielle (74%) dans les Hautes-Pyrénées Début de l'éclipse : 9h51 hauteur sur l'horizon 31° Maximum : 10h56 hauteur sur l'horizon : 43° Fin de l'éclipse : 12h06 hauteur sur l'horizon : 54°	
Vendredi 26 janvier 2028 Eclipse annulaire sur la ligne de centralité		Eclipse partielle (79%) dans les Hautes-Pyrénées Début de l'éclipse : 16h38 hauteur sur l'horizon 12° Maximum : 17h55 hauteur sur l'horizon : 0,5° Fin de l'éclipse : 19h04 hauteur sous l'horizon : -11°	 L'aspect "ovalisé" des astres est dû à la réfraction atmosphérique ils seront bas sur l'horizon

Samedi 1^{er} juin 2030 Eclipse annulaire sur la ligne de centralité		Eclipse partielle (61%) dans les Hautes-Pyrénées Début de l'éclipse : 6h12 hauteur sous l'horizon -2° Maximum : 7h09 hauteur sur l'horizon 7° Fin de l'éclipse : 8h11 hauteur sur l'horizon 17°	
Lundi 20 mars 2034 Eclipse totale sur la ligne de centralité		Eclipse partielle (5%) dans les Hautes-Pyrénées Début de l'éclipse : 10h34 hauteur sur l'horizon 34° Maximum : 11h09 hauteur sur l'horizon 39° Fin de l'éclipse : 11h46 hauteur sur l'horizon 43°	

I.2. Éclipses visibles à travers le Monde

D'autres éclipses totales, annulaires ou partielles seront visibles à travers le Monde et notamment depuis les divers territoires français situés outre mer. Afin de les connaître nous vous recommandons d'utiliser :

- le site de l'IMCCE (Institut de Mécanique Céleste et de Calcul des Éphémérides) sur lequel figurent des cartes interactives très faciles à utiliser : <https://ssp.imcce.fr/forms/solar-eclipses>
- le logiciel libre Stellarium (<http://stellarium.org/>) afin de voir plus précisément l'aspect de l'éclipse choisie depuis le sol (en prenant soin d'indiquer les coordonnées géographiques du lieu d'observation).
- le site de Xavier Jubier qui propose également cartes et formulaires de calcul :
http://xjubier.free.fr/site_pages/solar_eclipses/5MCSE/xSE_2_Five_Millennium_Canon.html

2. Pourquoi observer l'éclipse à l'école

Qu'elle ait lieu pendant le temps scolaire ou hors temps scolaire, il est important de préparer les élèves à l'observation d'une éclipse afin qu'ils bénéficient des bonnes sources d'information et puissent réaliser l'observation en toute sécurité.

2.1. Précautions élémentaires

L'observation d'une éclipse de Soleil devra amener les élèves à comprendre certaines règles de sécurité élémentaires : de manière naturelle, quiconque dirige ses yeux vers le Soleil (même hors éclipse) va rapidement détourner le regard.

Cependant, le jour de l'éclipse, le Soleil sera au cœur de toutes les attentions et il est important de bien préparer cet événement : les moyens d'observation utiliseront exclusivement des filtres adaptés ou bien des moyens indirects (qui ne font pas orienter le regard vers le Soleil) et qui permettront de suivre pleinement et sans risque le phénomène.

L'objet de ce dossier pédagogique est justement de détailler ces méthodes d'observation de l'éclipse en toute sécurité (fiches chapitre 5).

Rappel de sécurité élémentaire

Ne **JAMAIS** regarder directement le soleil partiellement éclipsé (éclipse annulaire ou partielle), sous peine de **dommages irréversibles de l'œil**.



2.2. Les démarches d'investigation

On veillera à dérouler les activités proposées au chapitre 5 en suivant les principes de la démarche d'investigation.

Une structuration possible de cette démarche peut, par exemple, prendre la forme suivante (à adapter selon le niveau des élèves) :

1) On se demande



... données initiales, problème, ... menant à une question productive nécessitant une investigation ...

2) On pense



... formuler une/des hypothèse(s) ...

3) On essaie



... mettre en place l'investigation : expérimentation, recherche documentaire, modélisation, observation, tri, classement, ...

4) On remarque



... interprétation de l'investigation menée en 3) ...

5) On sait



... conclusion, structuration ... qui peuvent être suivis d'un entraînement ou d'une remise en œuvre.

3. Fiche connaissances enseignant : les éclipses

3.1. Les acteurs : Soleil, Terre et Lune

Avant de décrire le phénomène d'éclipse, il est important d'appréhender les tailles et distances comparées du Soleil, de la Terre et de la Lune :

	Diamètre
Soleil	1 392 000 km
Terre	12 756 km
Lune	3 475 km

Distance Terre-Soleil (moyenne) : 149 597 871 km

Distance Terre-Lune (moyenne) : 383 398 km

Calculons le rapport de taille entre le Soleil et la Lune : $RT_{S-L} = 1\,392\,000 / 3\,475 = 400$

Calculons maintenant le rapport entre les distances Terre-Soleil et Terre-Lune : $RD_{S-L} = 149\,597\,871 / 383\,398 = 390$

On constate que la Lune est environ **400 fois plus petite que le Soleil**, mais qu'elle est aussi environ **400 fois plus proche de nous** que ne l'est le Soleil : cette configuration exceptionnelle nous fait percevoir l'image du Soleil de la même taille que celle de la Lune. On dit que les diamètres angulaires des deux astres sont comparables.

Dans la réalité, ces diamètres angulaires varient légèrement puisque les distances Terre-Lune et Terre-Soleil varient (en raison des orbites elliptiques de la Lune et de la Terre). On comprend donc que, sous certaines conditions, la Lune puisse cacher le disque solaire. En revanche, dans certains cas, la Lune sera trop éloignée de la Terre pour cacher entièrement le disque solaire (Illustration 2).

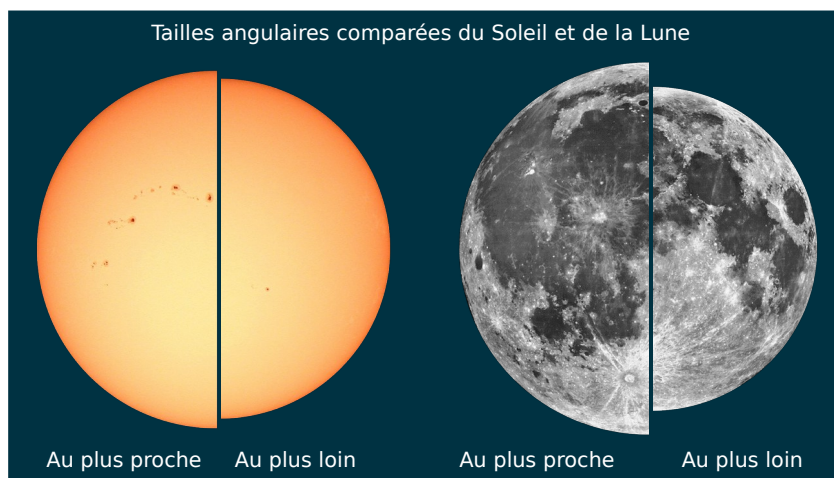


Illustration 2: Tailles angulaires comparées du Soleil et de la Lune en fonction des distances maximum et minimum Terre-Soleil et Terre-Lune.

3.2. Distinction entre éclipse de Lune et éclipse de Soleil

On désigne par **éclipse de Lune** le passage de la Lune dans le cône d'ombre portée de la Terre. Lors d'une éclipse de Lune, cette dernière ne disparaît pas totalement mais revêt un aspect rougeâtre. En effet, une partie de la lumière solaire est rougie par l'atmosphère terrestre (qui diffuse la lumière bleue) et suffisamment déviée (par phénomène de réfraction) pour atteindre la Lune (Illustration 3).

On désigne par **éclipse de Soleil** le phénomène lors duquel la Lune cache (en partie ou totalement) le Soleil.

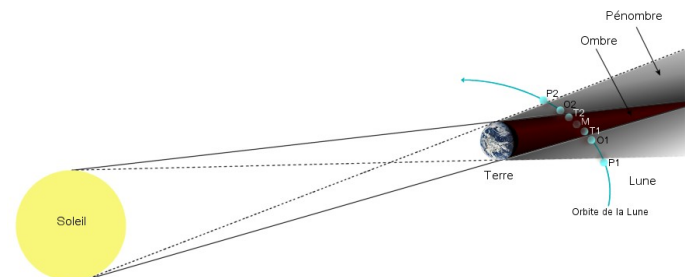


Illustration 3: Représentation schématique d'une éclipse de Lune (échelles non respectées).

On devrait plus précisément parler d'**occultation du Soleil** par la Lune (Illustration 4).

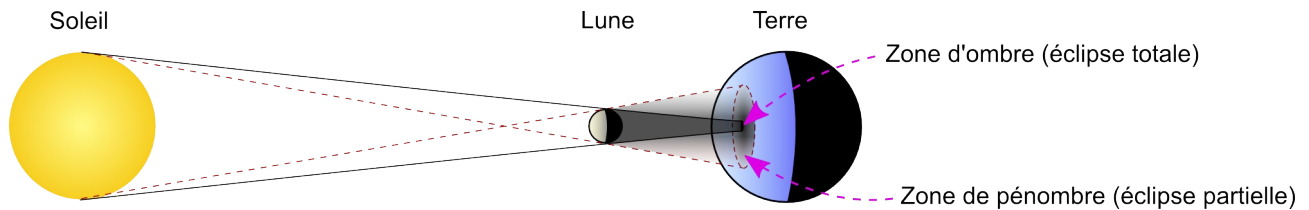


Illustration 4: Représentation schématique d'une éclipse de Soleil (échelles non respectées).

Sur cette même illustration, on distingue la zone d'ombre portée par la Lune qui se limite sur Terre à une petite surface (quelques dizaines à quelques centaines de km) d'où le Soleil se verra totalement occulté par la Lune (éclipse totale).

En revanche, la Lune occultera seulement une partie du Soleil depuis une zone plus vaste nommée zone de pénombre (éclipse partielle). Enfin, depuis une partie de la Terre, le décalage Soleil-Lune sera tel qu'aucune éclipse, même partielle, ne sera visible.

3.3. Aspects des éclipses de Soleil

L'illustration 5 montre les différents aspects d'éclipses de Soleil, vus depuis la Terre, selon différentes configurations Terre-Lune :

- L'éclipse totale, vue depuis la zone d'ombre portée de la Lune (couronne solaire visible)
- L'éclipse annulaire, lorsque la distance Terre-Lune est trop importante pour que l'ombre de la Lune atteigne la surface de la Terre.
- L'éclipse partielle, vue depuis une zone de pénombre. Lors de toute éclipse totale ou annulaire, il y a forcément une phase partielle.

Notons que les échelles de tailles et de distances ne sont pas respectées sur ces illustrations.

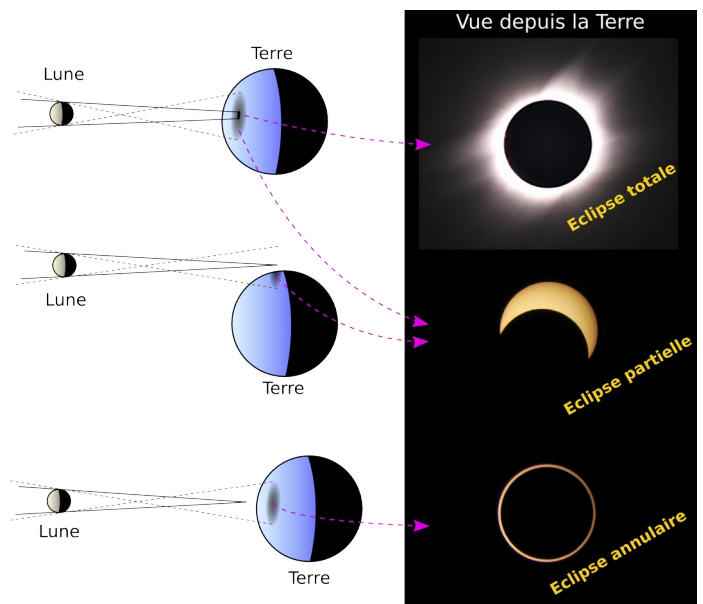


Illustration 5: Aspects de différentes éclipses de Soleil.

3.4. La "saison des éclipses"

Sachant que la durée de révolution de la Lune autour de la Terre est d'environ 29 jours³, on pourrait se demander pourquoi il n'y a pas une éclipse de Soleil à chaque nouvelle Lune. De fait, lorsqu'on consulte une liste des éclipses de Soleil, on se rend compte qu'elles sont séparées d'environ 6 mois (tableau ci-dessous).

Date	Type
17/02/2026	Annulaire
2/08/2026	Totale
6/02/2027	Annulaire
2/08/2027	Totale
26/01/2028	Annulaire
22/07/2028	Totale
14/01/2029	Partielle
12/06/2029	Partielle
11/07/2029	Partielle
5/12/2029	Partielle
1/06/2030	Annulaire

³ Sa période de révolution sidérale (par rapport aux étoiles) est de 27.3 jours, tandis que sa période de révolution synodique (par rapport au Soleil) est de 29.5 jours (délai entre deux phases lunaires identiques).

Ce phénomène s'explique par l'inclinaison du plan de l'orbite lunaire P_L par rapport au plan de l'orbite terrestre (ou plan de l'écliptique, noté P_E). Cette inclinaison d'environ 5° est suffisante pour que, la majorité du temps, le cône d'ombre de la Nouvelle Lune n'atteigne pas la surface de la Terre mais passe soit au-dessus, soit au-dessous.

Pour qu'il y ait éclipse, il est nécessaire que la ligne d'intersection (nommée ligne des nœuds et notée LdN) entre les deux plans P_L et P_E soit dirigée (à quelques degrés près) vers le Soleil. Ce phénomène intervient globalement tous les six mois (Illustration 6) : on parle alors de "saison des éclipses", au cours de laquelle on a généralement une voire deux éclipses de Soleil et de Lune.

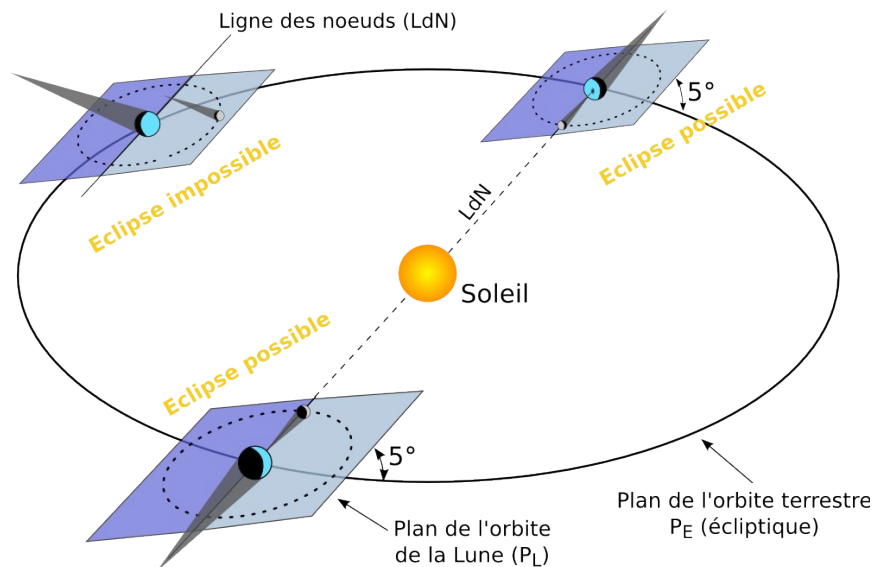


Illustration 6: Inclinaison du plan P_L de l'orbite de la Lune et ligne des nœuds (ligne pointillée).

Note : Une précision au paragraphe ci-dessus est apportée en annexe (chapitre Erreur : source de la référence non trouvée)

En outre, les schémas présentés jusqu'à présent sont trompeurs puisque aucune échelle de taille et de distance n'a été respectée. L'illustration 7, elle, respecte les échelles et montre bien que l'ombre de la Lune est un très fin "pinceau" : il suffit effectivement que la Lune soit légèrement décalée par rapport au plan de l'écliptique pour qu'aucune ombre ne se projette sur la Terre. A l'échelle de cette illustration 7, le Soleil serait situé à 400 fois la distance Terre-Lune, soit à 56 mètres et aurait environ 50 cm de diamètre.

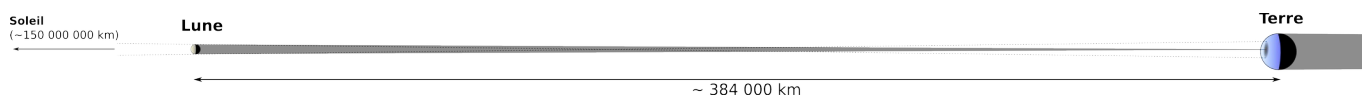


Illustration 7: Représentation schématisée d'une éclipse de Soleil (échelles respectées).

On peut également se représenter le système Terre-Lune à l'aide de petites sphères : si la Terre avait la taille d'une balle de ping-pong (4cm), la Lune aurait celle d'une bille de verre (~1cm de diamètre) et serait située à un peu plus de 1m de la Terre.

4. Pré-requis : les phases de la Lune

Aux cycles I et II, une éclipse de Soleil pourra être abordée en tant qu'événement exceptionnel dont l'explication pourra se limiter au passage de la Lune devant le Soleil.

Aux cycles III et IV en revanche, avant d'aborder le phénomène d'éclipse proprement dit, et afin d'y mettre davantage de sens, les élèves pourront aborder le mouvement de la Lune autour de la Terre et les phases de la Lune.

Une proposition de progression a été faite par l'équipe Sciences du département du Lot à l'occasion de l'Année Mondiale de l'astronomie en 2009.

LE MOUVEMENT DE LA LUNE AUTOUR DE LA TERRE

La Lune, notre satellite naturel. Quand peut-on voir la Lune ? Sous quels aspects ?

À partir de l'observation et du questionnement des enfants sur la présence de la Lune pendant la journée et des différents aspects de celle-ci au cours du mois, chercher à comprendre pourquoi la Lune se présente sous différents aspects.

Recueil de représentations initiales.

Modélisation en deux temps : élèves « intégrés » à la maquette puis « extérieurs » à celle-ci.

Confrontation au savoir établi.

Maquette à l'échelle Terre/Lune (travail en mathématique sur les grands nombres, les échelles et les proportions)

Cette progression permettra d'aboutir à une maquette telle que celle de l'illustration 8, permettant aux élèves de faire le lien entre la position de la Lune autour de la Terre et l'aspect de la Lune vue depuis la Terre, au cours d'une lunaison.

Cette maquette permet d'observer qu'à certains moments (lors de la nouvelle Lune), notre satellite peut cacher le Soleil : il y a éclipse de Soleil. Un apport documentaire (Illustrations 6 et 7 par exemple) permettra de faire comprendre pourquoi ce phénomène ne se reproduit pas à chaque lunaison.

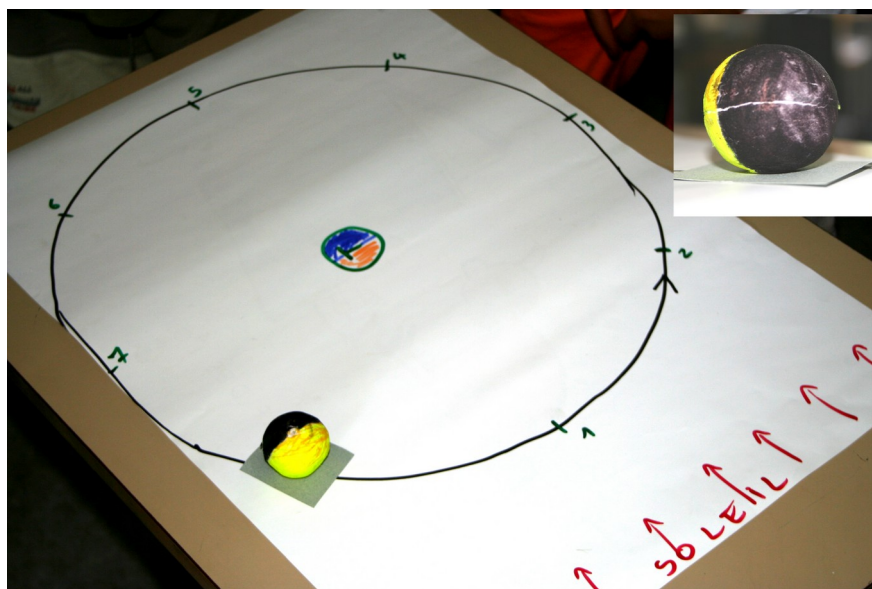


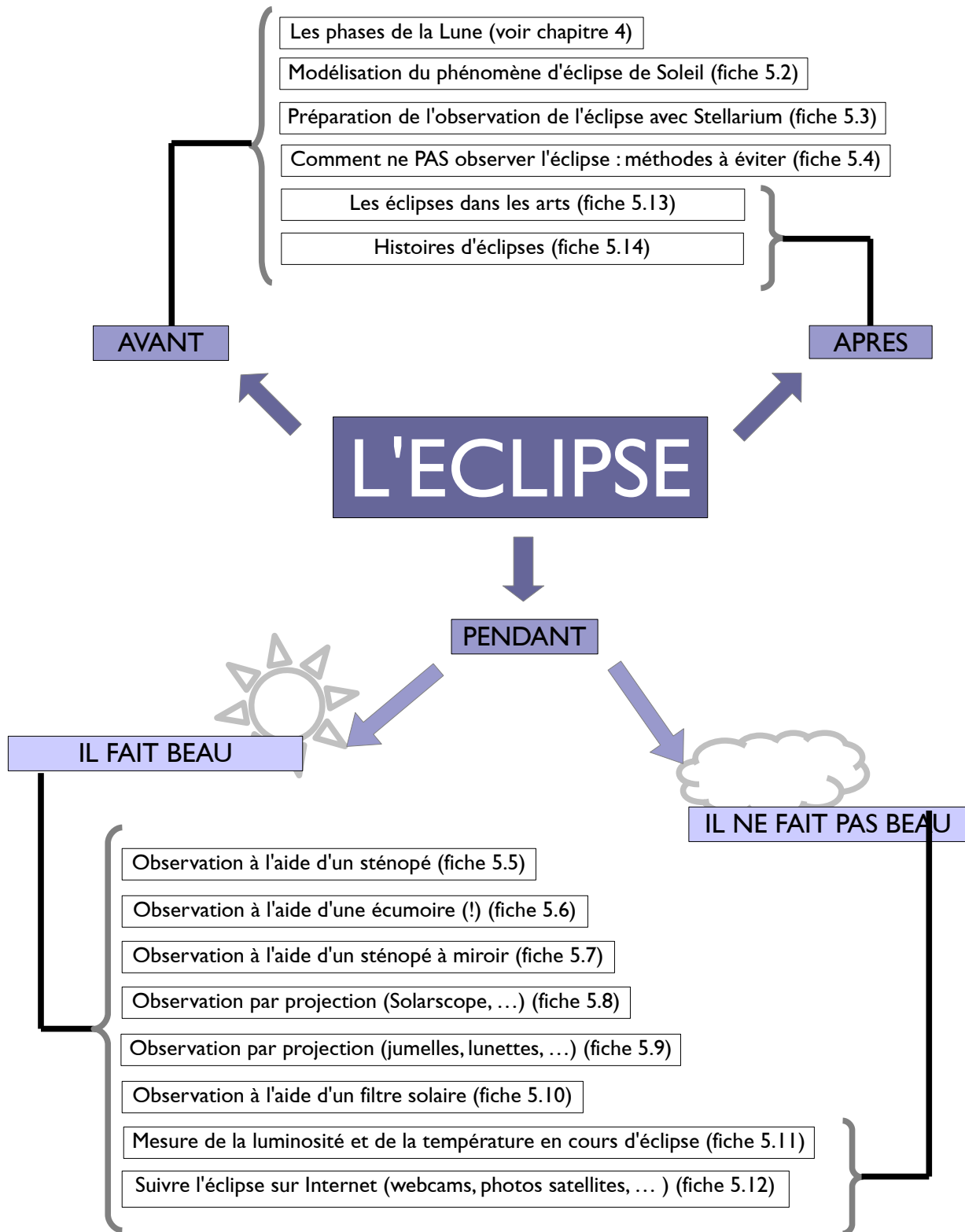
Illustration 8: Exemple de maquette Terre-Lune permettant d'observer la phase en fonction de la position de la Lune autour de la Terre (en médaillon : le dernier croissant tel que vu de la Terre pour cette même position) – École d'Aragnouet – Photo S.Rondi.

5. Comment observer l'éclipse : fiches d'activités

5.1. Sommaire synoptique des fiches

Afin de guider la lecture des différentes fiches d'activités, voici une vue synoptique des fiches, selon le moment (avant, pendant ou après l'éclipse), et selon ... la météo (où l'on voit que des activités pourront être réalisées même si la météo est mauvaise le jour de l'éclipse).

*Note : il ne s'agit pas, bien entendu, de réaliser **toutes** les activités proposées : un choix doit être fait en fonction des objectifs poursuivis. En particulier les chapitres 5.5 à 5.7 développent des activités essentielles pour l'observation.*



5.2. Modélisations du phénomène d'éclipse de Soleil

Un pré-requis à cette activité pour les élèves est simplement de savoir que la Lune tourne autour de la Terre, et qu'elle passe parfois devant le Soleil.

a) Superposition Lune-Soleil

L'objectif de cette modélisation est de faire comprendre aux élèves comment un astre de petite taille (la Lune) peut en cacher un de plus grande taille (le Soleil).

La situation déclenchante peut être par exemple :

- une photo d'éclipse annulaire (montrant que les diamètres apparents de la Lune et du Soleil sont semblables ;
- une simulation Stellarium à la date d'une éclipse de Soleil : la silhouette de la Lune est visible et l'on constate qu'elle a la même taille apparente que le Soleil. Une petite recherche (dictionnaire) permettra de trouver leurs diamètres réel (en km) et de constater qu'ils sont en revanche très différents !

Comment alors une "petite" Lune peut-elle cacher un "gigantesque" Soleil ?!

Après émissions de leurs idées par les élèves, on peut par exemple proposer à de petits groupes d'élèves le défi suivant : superposer un petit disque de carton de quelques cm de diamètre (représentant la Lune) au contour du Soleil dessiné au tableau (Illustration 9).

Plusieurs constatations pourront être faites par les élèves :

- Il est nécessaire de fermer un œil pour n'avoir qu'un seul point de vue ;
- en pliant le bras (en rapprochant la Lune), le Soleil est davantage recouvert ;
- en étendant le bras (en éloignant la Lune), le Soleil n'est plus totalement recouvert ;
- pour une même position, en modifiant la taille de la Lune, le Soleil est plus ou moins recouvert.

Une fois la bonne position trouvée pour chacun, on pourra simuler une éclipse en faisant passer la Lune devant le Soleil, l'observateur représentant la Terre.

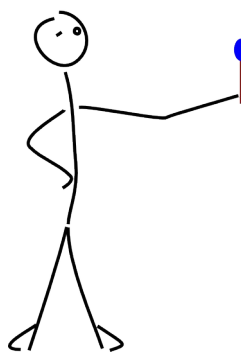


Illustration 9: Superposition apparente d'un disque (Soleil) par un autre (Lune).

b) Modélisation Soleil-Terre-Lune à l'échelle

On peut choisir d'approfondir la question précédente en proposant de réaliser un modèle Soleil-Terre-Lune à l'échelle qui permettra aux élèves (dont l'œil tient le rôle de la Terre) d'occulter le Soleil grâce à la Lune.

Ceci suppose un travail sur les grands nombres qui constituent les éléments de ce système (Illustration 10)

	Réel En km (arrondi)	A l'échelle 1 000 000 km Correspondent à 1m	A l'échelle Distance terre-soleil Correspond à 100 m
Diamètre du Soleil	1 400 000	1,4 m	93 cm
Distance Terre-Soleil	150 000 000	150 m	100 m
Diamètre de la Terre	12 800	1,28 cm	9 mm
Distance Terre-Lune	380 000	38 cm	25 cm
Diamètre de la Lune	3 500	3.5 mm	2.5 mm

Illustration 10: Diamètres et distances du système Soleil-Terre-Lune à deux échelles différentes.

La première échelle proposée (colonne du milieu) est la plus simple : un mètre dans la maquette correspondra à un million de kilomètres dans la réalité (donc 1mm correspondra à 1000km). Il s'agira donc de faire rechercher aux élèves les tailles et distances respectives des astres.

On aboutira au modèle suivant nécessitant tout de même 150m d'étendue : le soleil pourra être peint sur une grande feuille sous la forme d'un disque de 1.40m et la Lune placée au bout d'un cure-dents sous la forme d'une boule de pâte à modeler de 3 à 4mm de diamètre placée à l'extrémité d'un tube de 38cm de long. La Terre n'est autre que l'œil de l'observateur (12mm étant la taille approximative de l'iris, à l'ombre du tube).

On peut déjà placer côte à côte les représentations des trois astres et mettre en évidence l'immense taille du Soleil, 110 fois plus grand que la Terre et 400 fois plus grand que la Lune.

Puis en se plaçant à 150m du Soleil, l'observateur muni de son tube pourra occulter l'image du Soleil avec la petite sphère représentant la Lune (Illustration 11).

Il est possible d'adopter une échelle légèrement différente où la distance Soleil-Terre mesurera 100m. Cette nouvelle échelle (colonne de droite dans l'illustration 10) nécessitera un calcul de proportionnalité.

[activité inspirée de l'article de Filomena Coscarella - Cahiers Clairault n 131]

Attention : ne surtout pas diriger le tube vers le "vrai" Soleil.

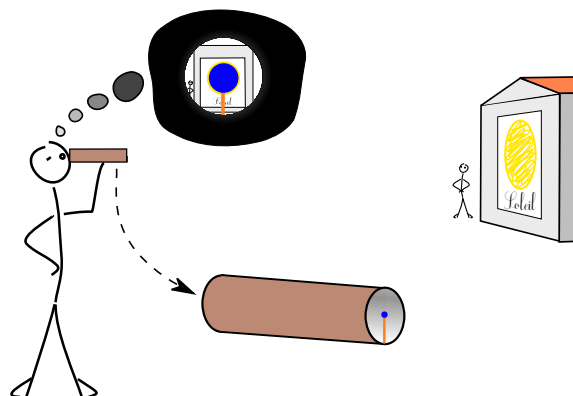


Illustration 11: Simulation d'une éclipse de Soleil, à l'échelle. La Lune est représentée par une petite sphère de 3 à 4mm (en bleu) et occulte un Soleil de 1.40m placé à 150m.

c) Modélisation Terre-Lune à l'échelle

Il est également possible de modéliser l'ombre de la Lune sur la Terre en utilisant le "vrai" Soleil comme source lumineuse (de préférence bas sur l'horizon). Pour cela, en se basant sur les tailles et distances du système Soleil-Terre-Lune, on observera que :

- la Lune est environ 3 à 4 fois plus petite que la Terre;
- la Lune est éloignée de la Terre d'environ 30 diamètres terrestres.

Il suffira alors de choisir un globe terrestre puis de trouver une sphère 3 à 4 fois plus petite (représentant la Lune) que l'on placera à une distance équivalente à 30 diamètres du globe, à l'extrémité d'une baguette par exemple. Relier Terre et Lune par un fil de longueur adéquate facilitera le positionnement.

Ainsi, un globe de 10cm pour la Terre, et une Lune de 3cm placée à 3m permet de simuler de manière réaliste une éclipse de Soleil avec ombre et pénombre visibles (illustration 12). On pourra remarquer que la zone d'ombre a une étendue limitée sur Terre : cela confirme le fait qu'une éclipse ne soit pas observable depuis l'ensemble d'un hémisphère. En outre, étant donnée la précision requise, les élèves auront vite compris pourquoi une éclipse est un phénomène rare !



Illustration 12: Simulation réaliste de l'ombre de la Lune lors d'une éclipse de Soleil (Image CLEA).

[activité issue de l'article de Jean-Luc Fouquet et Pierre Causeret - Cahiers Clairault n 131]

d) Modélisation : pourquoi ne voit-on pas l'éclipse totale depuis la France ?

Note : Cette activité a été spécifiquement développée pour l'éclipse du 20 mars 2015 (partielle depuis la France, totale depuis les zones polaires septentrionales). Elle pourra être adaptée à l'éclipse étudiée.

En utilisant l'illustration p.14, à imprimer et découper, on observera au préalable avec les élèves la carte de l'éclipse, où la bande de totalité est bien visible, puis on réalisera le dispositif représenté sur cette même illustration, en précisant aux élèves que les échelles ne sont pas respectées.

On pourra alors demander aux élèves de positionner correctement la Lune (sur un support mobile) et le Soleil afin d'obtenir une éclipse totale depuis la bande de totalité (orifice du haut, à proximité de l'Islande).

On leur demandera alors de prévoir, selon eux, (et de dessiner, en justifiant leur réponse) ce qu'ils verront en plaçant leur œil sur l'orifice situé sur la France, puis sur celui situé au Gabon. Les réponses pourront être validées aussitôt en réalisant l'observation : on aura bien une éclipse partielle vue depuis la France... et aucune éclipse vue depuis le Gabon. Les distances différentes de la Lune et du Soleil modifient les perspectives, même pour ce modèle ne respectant pas les échelles.

Bien que la carte de l'éclipse proposée soit celle de l'éclipse du 20 mars 2015 (déjà passée), on explicitera aux élèves qu'elle permet de comprendre pourquoi, lors d'une éclipse, on ne voit pas la même chose à différents endroits sur Terre.

Éclipse totale du Soleil le 20 mars 2015

Copyright P.Rocher - IMCCE - Observatoire de Paris

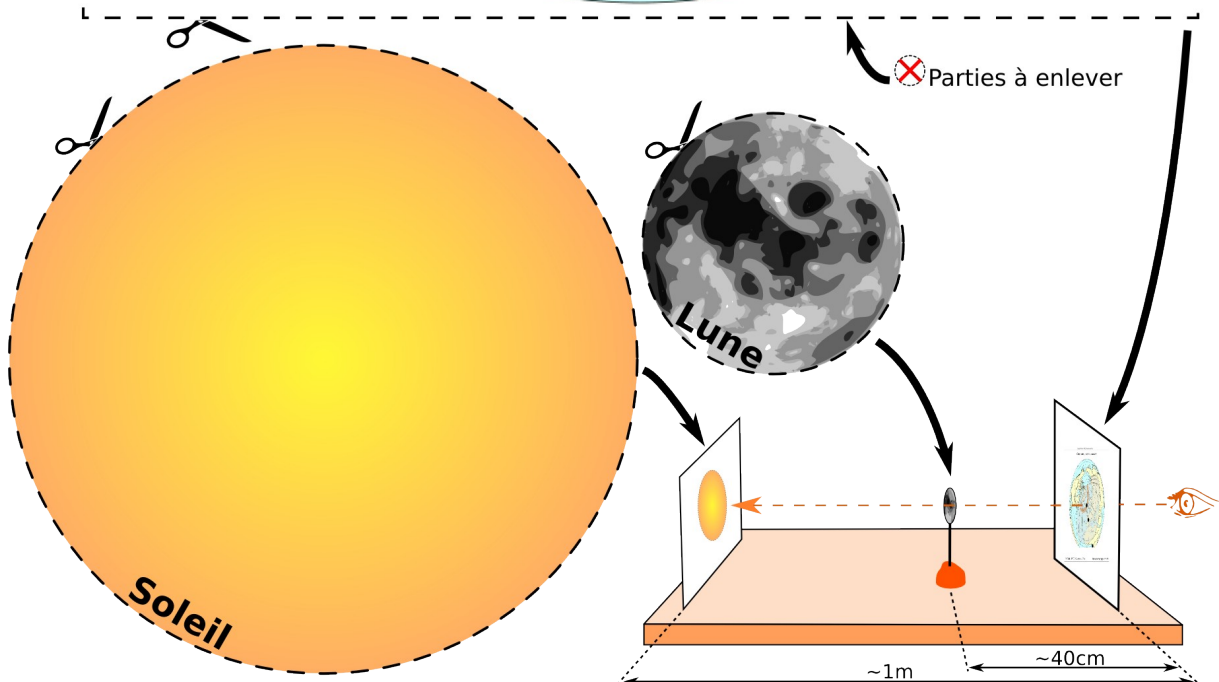


Illustration 13 Modèle à imprimer; découper puis assembler comme indiqué (distances approximatives).

5.3. Préparation de l'observation de l'éclipse avec Stellarium

L'objectif de cette activité est de vérifier à l'avance que l'éclipse sera bien visible depuis le lieu choisi (qu'elle ne sera pas cachée par un bâtiment, un arbre, une montagne, ...).

On propose d'utiliser une version modifiée du **bâton de Jacob** (ou "arbalétrille"). Cet instrument inventé probablement au XIV^{ème} siècle (Illustration 14) servait à déterminer l'angle séparant deux astres ou bien l'angle entre un astre et l'horizon (d'où, appliqué à l'étoile polaire, on pouvait en déduire la latitude du lieu).

Le logiciel Stellarium fournit les informations nécessaires pour déterminer la position du Soleil tout au long de l'éclipse. C'est également le cas dans le tableau page 4. En affichant la date de l'éclipse puis en cliquant sur le Soleil, apparaissent diverses données chiffrées en haut à gauche de l'écran (Illustration 15). La ligne intitulée "Az/Haut" fournit l'azimut (c'est à dire la direction dans le plan horizontal par rapport aux points cardinaux) et la hauteur (c'est à dire l'angle entre l'horizon et le centre du disque solaire). Ces deux valeurs sont fournies en degrés, minutes, secondes d'arc.

Concernant l'azimut, on pourra se contenter de repérer sur une vue générale au jour de l'éclipse la direction du Soleil à un instant donné (en se référant aux points cardinaux). Cette direction pourra ensuite être facilement reportée sur le lieu d'observation à l'aide d'une boussole.

C'est pour visualiser la hauteur du Soleil à un instant donné que l'on pourra utiliser une version simplifiée du bâton de Jacob (Illustration 16). En faisant glisser un bâton vertical le long d'une règle tenue horizontalement, il sera possible de viser différentes hauteurs. Le tableau 17 donne la correspondance entre la hauteur du Soleil (en degrés) et la distance à laquelle maintenir le bâton vertical (qui doit ici mesurer 10 cm).

Par exemple, le jour de l'éclipse du 12 août 2026, à 20h27 (maximum de l'éclipse), la hauteur du Soleil est égale à 6° environ. Pour visualiser cette hauteur avec le dispositif, il faut tenir le bâton sur la règle horizontale à 95 cm de l'œil (et dans la direction Ouest-Nord-Ouest) : les élèves pourront alors vérifier la visibilité du Soleil à cet instant de l'éclipse.

En outre, une simulation en temps réel par Stellarium permettra aux élèves de réaliser le caractère lent du phénomène.



Illustration 14: Utilisation d'un bâton de Jacob.



Illustration 15: Capture d'écran de Stellarium.

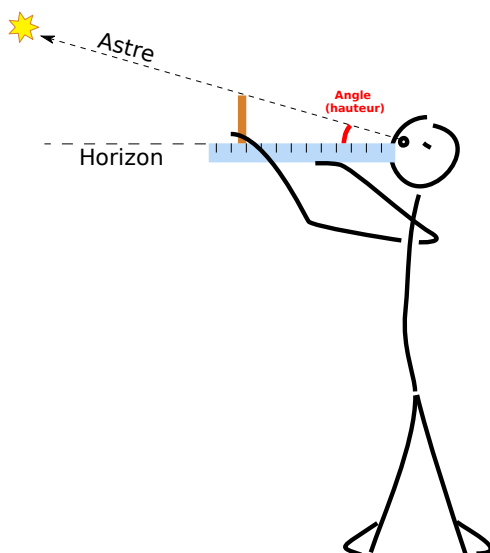


Illustration 16: Version simplifiée du bâton de Jacob.

Hauteur du Soleil (en degrés)	Distance Œil-bâton vertical (en cm)
6	95
9	63
12	47
15	37
18	31
21	26
24	22
27	20
30	17
33	15
36	14
39	12
42	11
45	10
48	9
51	8

Illustration 17: Tableau de correspondance angle / distance œil-bâton vertical pour un bâton de 10cm.

5.4. Comment ne PAS observer l'éclipse : méthodes à éviter

Afin d'observer directement le Soleil partiellement éclipsé, il est indispensable de ne laisser arriver jusqu'à l'œil qu'une part infime de la lumière solaire. Ceci **interdit toute utilisation non filtrée de jumelles, lunettes, télescopes !**

On considère qu'un filtre solaire idéal laissera passer seulement 0.001% du flux lumineux (soit $1/100\,000^{\text{ème}}$), ce qui correspond à une densité de 5 (notation utilisée en optique puisque $10^{-5} = 1/100\,000$)

Note : Des méthodes d'observation recommandées figurent à partir du chapitre 5.5.



Les négatifs photographiques voilés ou les "radios" médicales : théoriquement, un film photographique noir et blanc argentique voilé permet de filtrer convenablement la lumière du Soleil grâce à ses sels d'argent. Néanmoins, il est très difficile de connaître le taux de filtration qui peut n'être pas suffisant. En outre, les films couleurs ou diapositives voilés ne contiennent pas de sels d'argent mais seulement des colorants qui ne filtrent pas le rayonnement infrarouge, d'où un danger notoire !



Les verres fumés à la flamme d'une bougie : procédé antique et ne procurant absolument pas la protection nécessaire !



La réflexion de l'image sur une surface liquide ou sur une vitre : On peut lire des récits relatant l'observation du Soleil partiellement éclipsé en regardant son reflet dans l'eau d'une bassine (comme pendant l'éclipse du 19 avril 1912 sur Paris). Ce procédé ne filtre pas suffisamment le flux lumineux puisque un reflet sur l'eau laisse passer environ 2% de la lumière (4% sur le verre), soit un facteur de 1/50, ce qui reste 2000 fois trop lumineux que le facteur "idéal" de 1/100 000 !



Une superposition de lunettes de soleil : comme ci-dessus, un verre de lunettes de soleil ne filtre pas suffisamment ... il faudrait en superposer un grand nombre pour espérer atteindre le taux voulu.



Les DVD ou CD : ils ne sont pas conçus pour un usage optique et les procédés industriels peuvent varier et ne pas fournir un taux de filtration adéquat.



Les filtres gélatine (type filtre photo Wratten ®) : le substrat gélatine ne filtre pas correctement le rayonnement infrarouge, d'où un danger réel !

Rappel de sécurité élémentaire

Ne **JAMAIS** regarder directement le **soleil partiellement éclipsé** (éclipse annulaire ou phase partielle d'une éclipse), sous peine de dommages irréversibles de l'œil.
Utiliser les moyens d'observation adaptés proposés dans ce document.



5.5. Observation à l'aide d'un sténopé

a) Apport théorique

Un sténopé est un dispositif très simple, forme primitive d'appareil photo : il s'agit d'un trou de très petit diamètre réalisé sur la face d'une boîte. Par projection (trajet rectiligne de la lumière) une image inversée du paysage ou d'une source lumineuse va se former sur la face opposée au trou (Illustration 18).

Du fait de la petite taille du trou, l'image formée sera généralement assez peu lumineuse... sauf si la source est très intense comme le Soleil : on aura alors une image aisément observable.

L'un des principaux avantages du sténopé est que l'image est formée à l'opposée du Soleil, on ne regarde donc pas directement le Soleil.

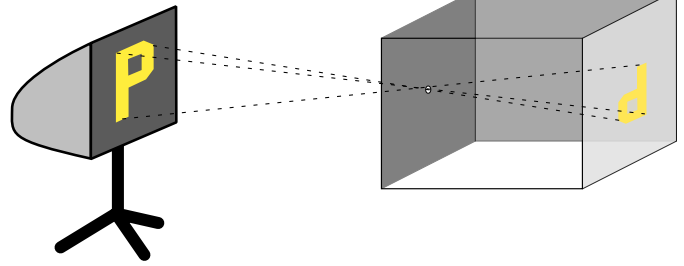


Illustration 18: Principe de formation d'une image inversée par un sténopé.

Quelques constatations peuvent être faites par expérimentation (toujours selon une démarche d'investigation) concernant le diamètre du trou et la distance de projection :

- Plus on augmente le diamètre du trou, plus l'image sera lumineuse... mais en contrepartie elle deviendra plus floue. A l'inverse, si l'on désire une image nette, on aura intérêt à diminuer le diamètre du trou (dans une certaine limite, l'image devenant trop ténue).
- Plus on augmente la distance entre le trou et la surface (la feuille) sur laquelle est projetée l'image, plus cette dernière est grande. Dans le cas du Soleil, pour une distance trou-image de 1m, le diamètre du Soleil sur la feuille sera d'environ 1cm. Par proportionnalité si l'on souhaite par exemple un Soleil de 3cm de diamètre il sera nécessaire d'éloigner la feuille de 3m, etc...
- Pour une distance de projection d'environ 1m, ne pas dépasser quelques mm de diamètre pour le trou (voir tableau page 19)

b) Activités élèves

Les deux premières activités sont réalisables dès les cycles I ou II afin de prendre en main "l'instrument" sténopé.

La troisième activité peut être proposée au cycle III et permet de davantage entrer dans le principe du sténopé.

Que voit-on avec un sténopé ? (étape 1)

Cette petite activité, réalisable dès le cycle I ou II, reprend les étapes essentielles d'une démarche d'investigation : "On se demande (données initiales, problème), On pense (hypothèse), On essaie (expérimentation), On sait (interprétation, conclusion)"

1. On se demande :

L'enseignant montre un sténopé (un carton avec un petit trou – illustration 19) et demande aux élèves ce qu'il va se passer si on le met au Soleil.

2. On pense :

Les élèves formulent leurs représentations initiales en utilisant le vocabulaire adapté (éclairé, lumière, ombre, ...) , avec l'aide de l'enseignant si besoin.

3. On essaie :

Les élèves testent (un sténopé pour deux élèves par exemple). Ils voient une tache de lumière au milieu de l'ombre du carton lorsqu'ils orientent correctement le carton (face à la source lumineuse).

4. On sait : la lumière ne passe pas à travers le carton (il est opaque) mais elle passe à travers le trou. Quand on éclaire le sténopé, on voit l'ombre du carton et la lumière qui passe à travers le trou.



Illustration 19: Sténopé réalisé dans un carton.

Que voit-on avec un sténopé ? (étape 2)

1. On se demande :

Que se passe-t-il si l'on expose le sténopé à la lumière d'une lampe puissante (lampe halogène, projecteur à LED, ...) ?

2. On pense :

Les élèves formulent leurs représentations initiales en utilisant le vocabulaire adapté (lumière, ombre, ...)

3. On essaie :

On voit encore une tache de lumière au milieu de l'ombre du carton. On teste de nouveau au Soleil et on s'aperçoit que la tache de lumière est différente.



sténopé à 1 trou (halogène)



sténopé à 2 trous (soleil)

4. On sait : la forme de la tache lumineuse dépend de la source de lumière. Avec le Soleil, on voit un rond (disque) ; avec une lampe halogène, on voit un rectangle (réflecteur) avec un trait très lumineux (ampoule).

A ce stade, les élèves sont prêts à observer l'éclipse de Soleil avec un sténopé : s'ils observent un croissant à la place d'un disque, ils doivent en déduire que le Soleil n'est plus rond ! Ils devront alors répondre à une autre question : pourquoi le Soleil avait-il la forme d'un croissant ? ...

Comment observer une éclipse sans danger ?

Cette démarche sera davantage adaptée au cycle III.

1. Questionnement : « Comment observer une éclipse de Soleil sans danger ? »

Recueillir les représentations initiales des élèves. Discuter des dangers liés à l'observation du Soleil.

2. Émission d'hypothèses à partir d'une photo

Photo de la projection de l'ombre de mains au Soleil (Illustration 20)

- cette photo a été prise lors d'une éclipse partielle;
- on voit des croissants de Soleil qui sont projetés sur la feuille de papier.



Illustration 20: Projection de l'ombre de mains au Soleil.

3. Conception de l'investigation

On va reproduire le dispositif des photos ci dessus pour vérifier que c'est bien l'image du Soleil qui est projetée sur la feuille de papier. Si on le fait hors éclipse, on ne devrait pas voir des croissants mais des disques se projeter sur la feuille.

4. Expérimentation 1

En éloignant la feuille et/ou en resserrant les interstices des doigts, on voit bien apparaître des ronds de lumière à la place des interstices entre les doigts (Illustration 21).

5 . Expérimentation 2

On peut utiliser une feuille avec des trous différents à la place des mains. On observe également des ronds de lumière dans l'ombre de la feuille (Illustration 22). On peut aussi changer de source lumineuse (lampe puissante de type halogène).



Illustration 21: Expérimentation n 1

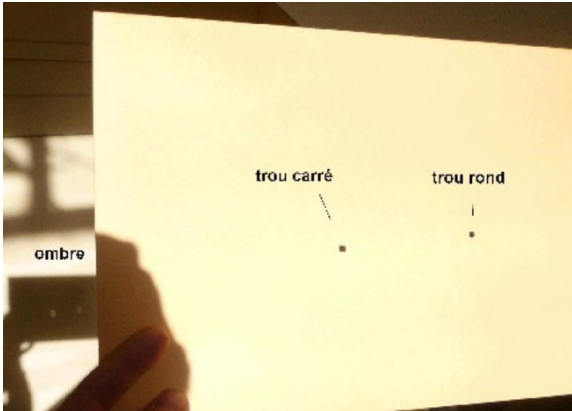


Illustration 22: Expérimentation n 2

6. Conclusion

Il est effectivement possible d'observer le Soleil (sans danger !) en projetant son image à travers un petit trou que l'on appelle le sténopé.

Si l'enseignant le désire, les élèves peuvent poursuivre l'investigation en se demandant pourquoi on observe la projection du Soleil. Sinon, il peut présenter aux élèves un article encyclopédique décrivant le sténopé (confrontation avec le savoir établi). L'illustration 18 montre le trajet des rayons lumineux depuis la source lumineuse (l'objet), en passant par le trou (le sténopé) jusqu'à l'écran sur lequel se projette l'image inversée de l'objet. Le système sténopé/écran constitue une chambre noire.

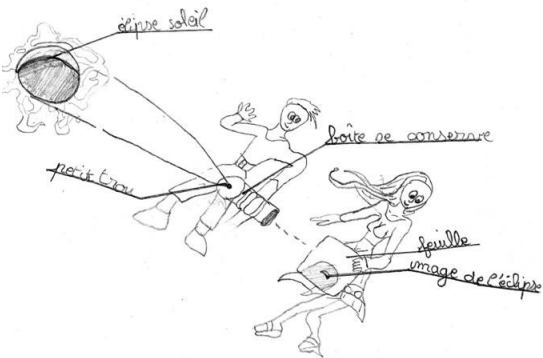


Illustration 23: Illustration d'un élève de CMI - Ecole Teyssyre - Cahors 2005

L'usage du sténopé peut trouver des prolongements artistiques à l'aide d'ustensiles parfois insolites : voir le chapitre 5.6 "Observation à l'aide d'une écumoire (!)".

En complément, le tableau suivant donne les diamètres optimaux des trous du sténopé selon la distance de projection (c'est l'ordre de grandeur du trou qui compte, dans la pratique ils peuvent être légèrement plus grands pour garantir une image assez lumineuse).

Distance de projection	Diamètre optimal du sténopé	Diamètre de l'image du Soleil formée
20cm	0.5mm	2mm
50cm	0.8mm	5mm
1m	1.1mm	1cm
2m	1.6mm	2cm
10m	3.6mm	10cm
15m	4.4mm	15cm

5.6. Observation à l'aide d'une écumoire (!)

Comme vu au chapitre 5.5, tout objet perforé peut réaliser un sténopé. En observant attentivement les taches lumineuses sous un arbre ou derrière un store perforé, on se rend effectivement compte qu'elles sont souvent circulaires ... rien d'étonnant puisqu'il s'agit de l'image du Soleil.

Lors d'une éclipse, ces taches vont naturellement avoir la forme du Soleil éclipsé, à l'image des croissants de Soleil qui ont été obtenus lors de l'éclipse de 2005 sous les arbres de l'école du Pic du Midi de Bagnères de Bigorre, les interstices entre les feuilles jouant le rôle de sténopés (Illustration 24) .

Les élèves pourront se munir d'une écumoire ou de tout ustensile perforé (à condition que les trous ne soient pas trop rapprochés pour éviter le chevauchement des images) comme sur l'illustration 25.



Illustration 24: Croissants de Soleil dans une cour d'école.

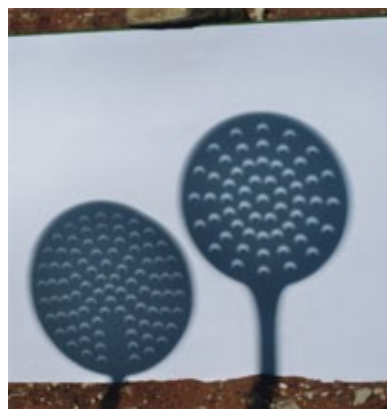


Illustration 25: Ombre de deux écumaires durant une éclipse partielle (photo Yves Courtel - SAF)

Rien n'interdit de "jouer" avec les sténopés pour, par exemple, écrire un mot avec le Soleil éclipsé comme sur l'illustration 26 montrant l'ombre d'une feuille A4 sur laquelle un mot a été écrit en perforant la feuille à l'aide d'un petit clou. Les idées sont multiples et ne demandent qu'à être développées avec l'imagination des élèves : écrire l'heure (pour reconstituer les aspects de l'éclipse aux différents moments), écrire des mots évoquant l'éclipse, des impressions ressenties sur le moment, etc...

On peut également faire remarquer que le contour des ombres revêt un aspect étrange lors de l'éclipse comme sur l'illustration 27.

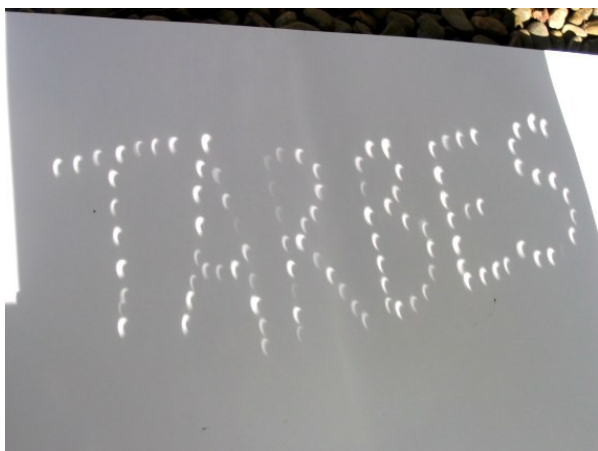


Illustration 26: Ombre d'une feuille perforée de petits trous et projetant un mot (éclipse du 3 octobre 2005 à l'école Wallon de Tarbes).

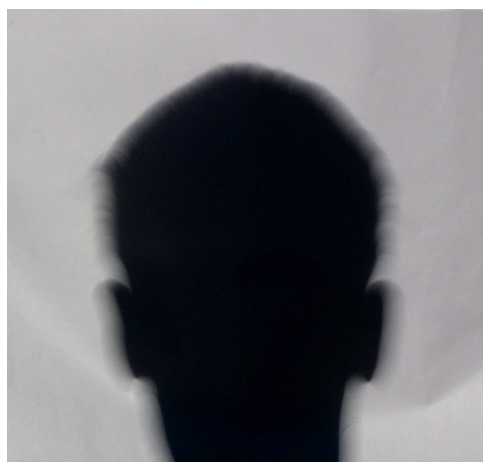


Illustration 27: Ombre de la tête au contour étrange lors de l'éclipse du 3 octobre 2005.

5.7. Observation à l'aide d'un sténopé à miroir

Le principe du sténopé a cependant une limite : la taille de l'image formée par le trou reste généralement modeste. Ainsi, un enfant tenant à bout de bras son sténopé obtiendra au sol une image du Soleil dont le diamètre ne dépassera pas 2 cm environ (avec 2 mètres de distance sténopé-feuille).

Il s'agit donc de trouver une astuce pour augmenter la distance trou-image...

- Première idée qu'évoqueront sans doute les élèves : monter sur un support (chaise, escabeau), ou bien tenir le sténopé au bout d'un long mat (ce test peut être réalisé), ...
- Deuxième idée pouvant être testée : utiliser un miroir pour "replier" le faisceau et projeter l'image du Soleil non plus au sol mais sur un mur à l'ombre. C'est le principe du sténopé à miroir schématisé sur l'illustration 28. La feuille perforée est simplement posée sur le miroir. Afin que l'image soit suffisamment lumineuse et pour une distance au mur d'une dizaine de mètres, un diamètre de l'ordre du centimètre est adéquat (Illustration 29). A une telle distance (10m), le diamètre du Soleil sera d'environ 10 cm.

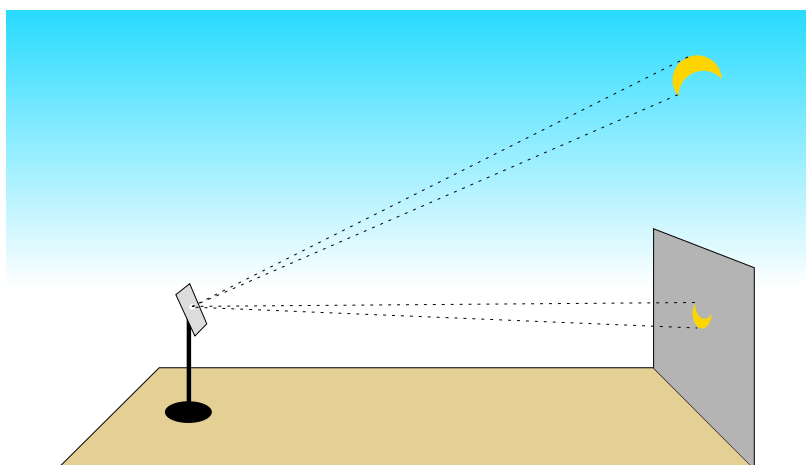


Illustration 28: Principe d'un sténopé à miroir.



Illustration 29: Exemple de miroir muni de deux sténopés de tailles différentes.

L'image fournie peut être projetée sur un mur à l'ombre, voire sous un préau ou dans un bâtiment afin qu'elle soit davantage contrastée. L'illustration 30 montre les deux images projetées contre un mur par les deux trous du sténopé à miroir visible sur l'illustration 29, lors de l'éclipse partielle du 3 octobre 2005, à l'école Henri Wallon (Tarbes). On voit particulièrement bien que le trou le plus petit donne une image moins intense mais plus nette. Ici, la taille des images était d'environ 10cm : il était ainsi facile de repasser cette forme sur une feuille posée contre le mur, ce qui aura permis aux élèves de reconstituer a posteriori le passage de la Lune devant le Soleil tout au long de l'éclipse (en n'oubliant pas de noter l'heure sur la feuille).

A noter que selon la direction de projection de l'image, le Soleil sera légèrement déformé. Afin d'obtenir l'image la moins déformée, on a intérêt à ce que le support sur lequel l'image est projetée soit le plus perpendiculaire possible au faisceau provenant du miroir.

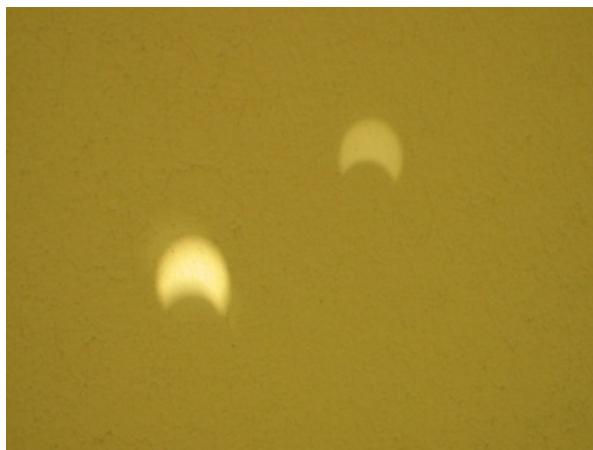


Illustration 30: Image fournie par un sténopé à miroir (2 trous).

L'intérêt de cette méthode du sténopé est qu'elle permet de garder une trace : on pourra prendre des photos de l'image du Soleil éclipsé ou réaliser un dessin en plaçant une feuille sur la surface de projection (lors du dessin il faudra être rapide puisque la course apparente du Soleil fait se décaler l'image).

5.8. Observation par projection (Solarscope, ATROS, ...)

Un Solarscope est un dispositif spécialement conçu pour permettre d'observer le Soleil sans risque oculaire : l'image formée par un objectif est projetée via un miroir convexe sur une paroi de l'appareil. Elle peut être photographiée (Illustration 31) ou bien encore dessinée (plus délicat car en appuyant le crayon, l'image risque de se décaler).



Illustration 31: Images du Soleil à différents stades d'une éclipse partielle.

Divers modèles sont disponibles pour 50 à 90€ environ. Achat possible via <http://www.solarscope.com/>

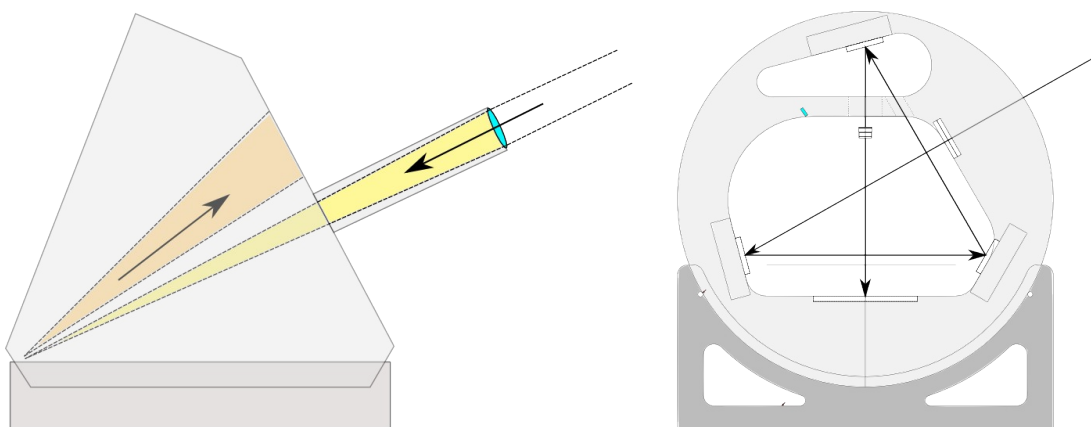


Illustration 32: Principe de fonctionnement du Solarscope (à gauche) et d'ATROS (à droite) qui n'est autre qu'une lunette repliée en trois.

Note : l'instrument ATROS (Appareil à Triple Replie pour l'Observation du Soleil) a été développé par le groupe GAPPIC et peut faire l'objet d'une construction en atelier si l'établissement scolaire en est muni. Contacter les auteurs pour des plans de construction et des conseils.

5.9. Observation par projection (jumelles, lunette, ...)

Il est également possible de projeter l'image du Soleil à l'aide par exemple d'une paire de jumelles (dont on aura bouché l'un des deux objectifs pour ne conserver qu'une image). Néanmoins quelques précautions doivent être prises !

Il est recommandé de préparer cette expérience en dehors de la présence des élèves puisqu'il est nécessaire de placer un tube de protection avant qu'elle soit utilisée en classe.

Fixer les jumelles sur un pied photo, et les braquer en direction du Soleil en s'aidant de l'ombre portée des jumelles.

En plaçant un papier à environ 50 cm derrière l'oculaire, on voit l'image du disque solaire, en général floue.

Il est alors nécessaire de tourner la mise au point de l'oculaire de la jumelle afin que le bord solaire soit bien net.

On peut reculer encore le papier de manière à agrandir l'image, toujours en réglant la mise au point (en contrepartie, l'image sera moins brillante).

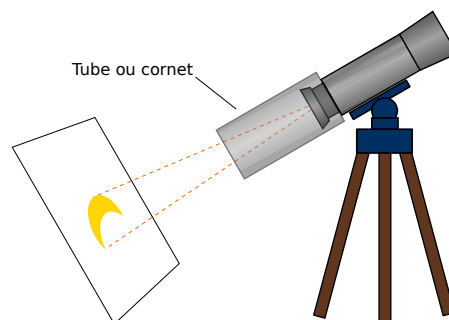


Illustration 33: Principe d'une observation par projection.

La précaution à prendre absolument est d'empêcher quiconque de pouvoir mettre directement l'œil à

l'oculaire de la jumelle : il est alors indispensable de placer un tube de carton ou un cornet assez long (~20 à 30cm) et large (~10 à 15cm de diamètre) au niveau de l'oculaire (Illustration 33). En effet au delà de cette distance, l'image du Soleil est suffisamment peu concentrée pour n'être plus dangereuse ... ce qui ne doit pas empêcher de prévenir les élèves : on ne s'approche pas de l'oculaire ! Un tel dispositif doit être utilisé sous la supervision permanente d'un adulte.

Le même dispositif peut être utilisé derrière une lunette astronomique, avec la même précaution : ne pas permettre d'approcher l'œil à plus d'une trentaine de centimètres derrière l'oculaire.

Attention également à la petite lunette de visée (appelée "chercheur") souvent fixée sur le tube d'une lunette astronomique : elle doit absolument rester parfaitement bouchée (voire même démontée pour s'affranchir de tout risque).

5.10. Observation à l'aide d'un filtre solaire

Un autre moyen d'observer la phase partielle d'une éclipse est d'utiliser des "lunettes éclipses" : il s'agit généralement de lunettes en carton munies d'un filtre (polymère noir ou Mylar) qui doivent comporter la certification CE.

Au travers de ces lunettes, le Soleil apparaît généralement de couleur orangée ou bleutée (couleur due à la matière du filtre). A noter qu'il est déconseillé de réutiliser d'anciennes lunettes éclipses : elles peuvent avoir subi des rayures qui auront éventuellement endommagé la couche protectrice. De ce point de vue, les filtres en polymère sont moins fragiles que les filtres en Mylar.

On peut les commander en ligne sur divers sites tels que celui-ci :

<http://www.astronome.fr/produit-filtres-solaires-lunettes-eclipse-thousand-oaks-optical-559.html>



Illustration 34: Observation de l'éclipse du 3 octobre 2005 à l'école maternelle de Montferrat (Var) - Image CLEA

Il est également possible d'utiliser un verre de masque de soudeur (Illustration 35) : choisir dans ce cas uniquement un filtre de **grade 14** (correspondant à une densité de 5.4, soit une transmission de $1/250\,000^{\text{ème}}$), que l'on peut trouver en magasin de bricolage.

Un dispositif agréé, le Viséclipse, consiste en un tel filtre de verre monté dans un carton circulaire, ce qui permet de le tenir sans risque de coupures (Illustration 36).

Noter que les masques de soudure à obscurcissement automatique ne sont absolument pas adaptés.

Également, les lunettes de soudure à la flamme n'ont pas un degré de protection suffisant.



Illustration 35: Verre de masque de soudeur.



Illustration 36: Utilisation d'un Viséclipse (image ASCT)

Enfin, certaines lunettes astronomiques sont fournies avec un filtre solaire : le seul filtre garantissant une protection totale est celui qui se place en avant de l'objectif (dit "filtre à l'ouverture"). En revanche, **les filtres se vissant à l'oculaire sont à proscrire absolument** (risque de surchauffe et d'éclatement du verre).

Si une lunette astronomique est utilisée, comme exposé au 5.9, attention à la petite lunette de visée (appelée "chercheur") souvent fixée sur le tube de la lunette : elle doit absolument rester parfaitement bouchée (voire même démontée pour s'affranchir de tout risque).

Même si les lunettes éclipse sont le moyen de plus populaire d'observer une éclipse, ce n'est cependant pas la méthode la plus indiquée pour les élèves car il n'est pas facile de dessiner ce que l'on observe avec des lunettes à éclipse sur le nez (ne pas oublier l'importance de la trace pour pouvoir étudier le phénomène).

5.1.1. Mesure de la luminosité et de la température au cours de l'éclipse

Selon les éclipses, lors de leur phase partielle, on peut se poser la question de savoir si une baisse de luminosité sera perceptible : fera-t-il plus sombre au maximum de l'éclipse ? De même, on peut supposer que cette baisse de luminosité entraînera une baisse des températures : sera-t-elle perceptible ?

Après avoir formulé cette problématique avec les élèves, il se pose le problème de mesurer la luminosité ambiante.

Voici plusieurs solutions possibles :

– Utilisation d'une application telle que Fizziq

L'application gratuite Fizziq (<https://www.fizziq.org/>) permet d'utiliser les capteurs d'un smartphone ou d'une tablette pour obtenir des données de luminosité (luxmètre).

Il est possible de faire un relevé en continu (enregistrement), cependant il est plus simple de noter les valeurs affichées à intervalle régulier.



On peut également relever la température, à condition que l'appareil soit muni d'un tel capteur. Mais un thermomètre "réel" sera certainement plus simple à utiliser.

– Utilisation d'un luxmètre (ou d'un posemètre photographique)

Ce type d'appareil était très utilisé à l'apogée de la photographie argentique. Il fournit une indication de la luminosité ambiante sous la forme d'une échelle exprimée en EV (*Exposure Value*). Cette unité peut être conservée telle qu'elle pour tracer une courbe de son évolution, du début à la fin de l'éclipse (toutes les 10 minutes par exemple). Les mesures pourront être faites avec le posemètre dirigé vers le Soleil, mais aussi à l'opposée, devant un mur uni par exemple (Illustration 37).

L'écart constaté entre le maximum et la fin de l'éclipse devrait être de quelques EV (un écart d'un EV correspond à une différence de luminosité d'un facteur 2 : si l'on passe de 15 à 12 EV, alors on a eu une baisse de luminosité de 8 fois).

Ces mesures pourront être comparées aux luminosités relevées hors éclipse en différents endroits (préau, salle de classe, ...).



Illustration 37: Utilisation d'un posemètre photographique. L'intensité lumineuse mesurée est ici de 12 EV.

– Utilisation d'une photorésistance ou d'une photodiode

Il est aussi possible de réaliser des mesures de luminosité selon une unité arbitraire en utilisant une photorésistance ou une photodiode (Illustration 38), reliée à un multimètre sur le calibre adéquat : mesure en Ohms pour la photorésistance (Illustration 38), mesure en Volts pour la photodiode.

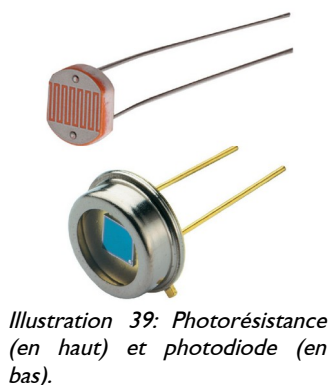


Illustration 39: Photorésistance (en haut) et photodiode (en bas).

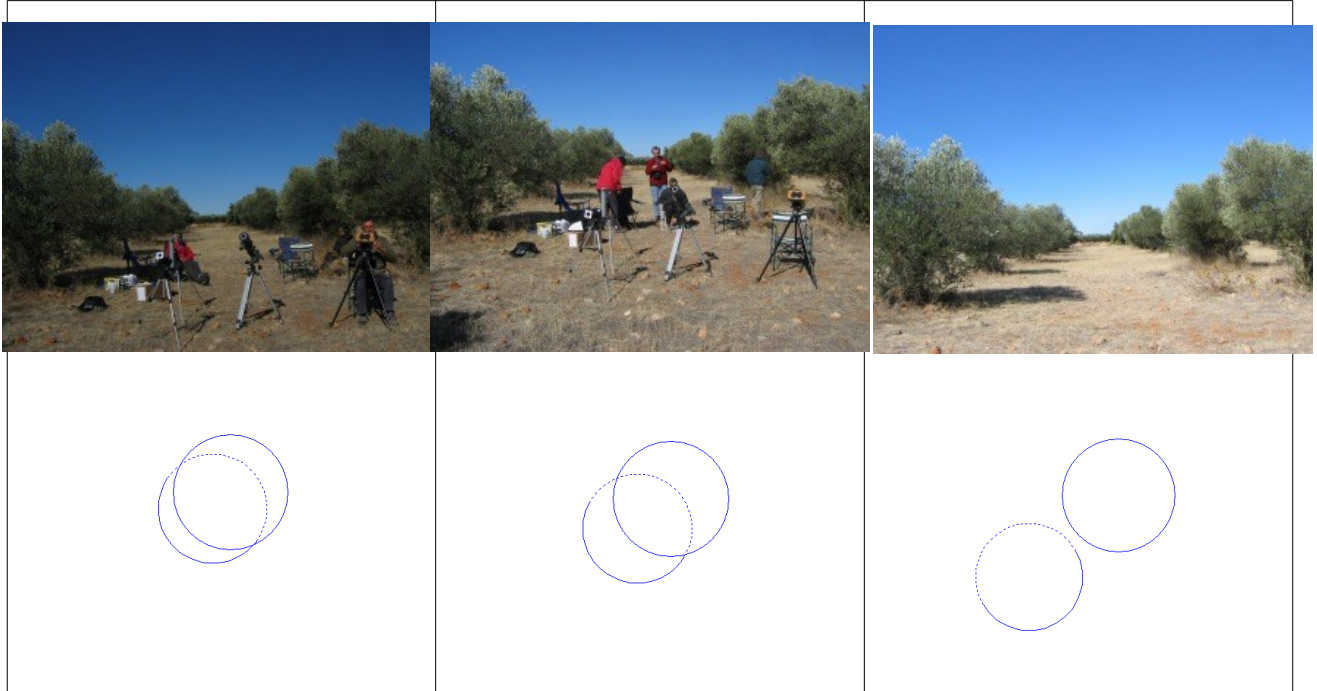


Illustration 38: Principe de mesure de la luminosité à l'aide d'une photorésistance.

– Prises de vue photographiques

Si l'on dispose d'un appareil photo muni d'une fonction manuelle (afin de fixer le temps de pose et l'ouverture de l'objectif), il est possible de réaliser des poses à intervalles réguliers (sur pied photo de préférence).

Ci-dessous, trois images prises à différents moments de la fin de l'éclipse annulaire du 3 octobre 2005 en Espagne. On y voit clairement la différence d'éclairement entre le soleil fortement éclipsé (à gauche) et le soleil après la fin de l'éclipse (à droite).



– Mesures à distance (Pic du Midi, METAR, ...)

Divers sites Internet fournissent les relevés météorologiques des balises METAR (*METeorological Aerodrome Report*), tels que <https://www.infoclimat.fr/> .

Ces données donnent en général accès à la température et au rayonnement solaire.

Exemple avec la station météo de l'aéroport Tarbes-Ossun-Lourdes :

<https://www.infoclimat.fr/observations-meteo/temps-reel/tarbes-ossun-lourdes/07621.html>

5.12. Suivre l'éclipse sur Internet (webcams, photos satellites, ...)

Faute de pouvoir se rendre sur la ligne de centralité de l'éclipse, où cette dernière sera totale, il est tout de même possible de chercher à voir ce qui sera perçu sur place. De quelle couleur sera le ciel ? Fera-t-il totalement nuit ? ...

Une première étape pour les élèves consiste à identifier les territoires sur lesquels passera l'éclipse, par exemple en se servant de l'outil proposé par l'IMCCE <https://ssp.imcce.fr/forms/solar-eclipses>.

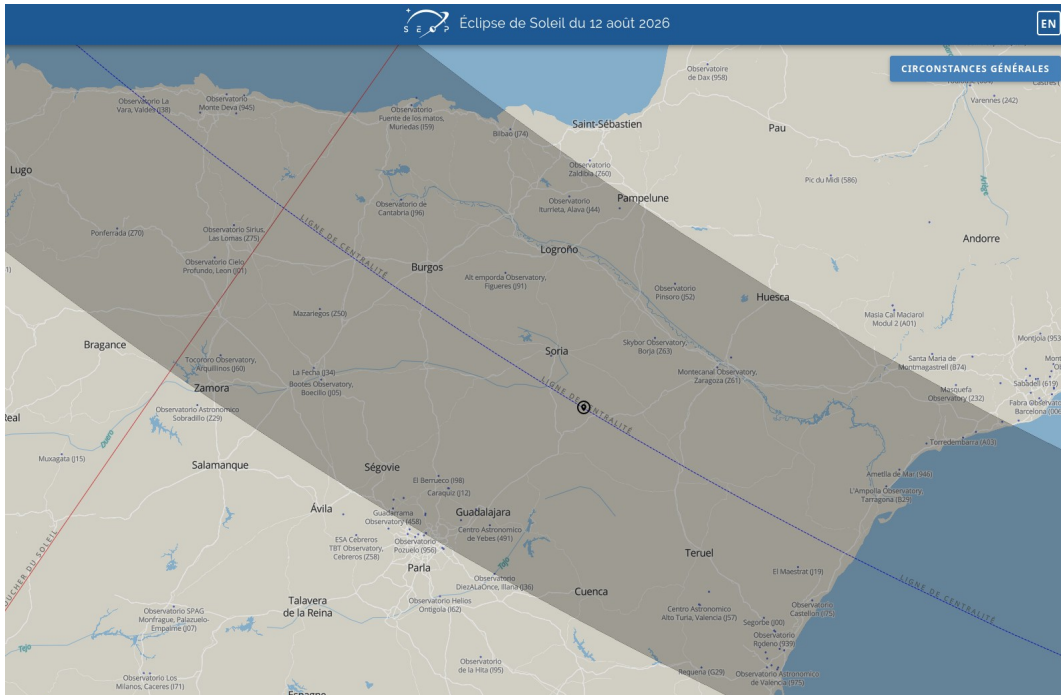


Illustration 40: Exemple de carte d'éclipse - IMCCE

Ils devraient alors trouver les endroits d'où l'éclipse considérée est éventuellement totale (toutes les éclipses ne le sont pas!). Si une zone de totalité est trouvée, on pourra vérifier si des webcams sont situées sur la zone en utilisant un annuaire des webcams mondiales : <http://fr.webcams.travel/map/?country=FR>

Il est alors possible de sauvegarder à intervalle régulier les images des webcams qui sont généralement rafraîchies toutes les minutes (en mentionnant l'heure de prise de vue dans leur nom de fichier). On devrait assister à la lente venue de l'ombre puis à l'obscurité profonde durant les 2 minutes (environ) de totalité. Il est possible de reconstituer a posteriori le "film" de l'éclipse en accéléré.

Une autre idée d'exploitation est de prendre contact avec une école située sur la trajectoire.

On pourra également tenter de suivre le voyage de l'ombre de la Lune sur notre planète, et une fois des modélisations faites (voir activité 5.2), partir à la recherche de l'ombre de la Lune, vue depuis des satellites d'observation.

Enfin, si l'on s'attache à l'observation du Soleil éclipsé lui-même, généralement des observatoires solaires diffusent des images régulièrement – Cependant il est possibles que certains observatoires soient situés hors de la zone de visibilité de l'éclipse :

- L'observatoire du Pic du Midi (Pyrénées) et son instrument CLIMSO : <https://www.climso.ovgso.fr/>
- L'observatoire de Meudon avec des données provenant de France et de Belgique : <https://bass2000.obspm.fr/home.php>
- Le réseau GONG, avec des stations d'observations aux Iles Canaries, en Inde, en Australie, aux Etats-Unis, ... <https://gong2.nso.edu/products/tableView/table.php?configFile=configs/averageIntensity10min.cfg>

5.13. *Éclipses et astronomie dans les Arts*

Voici quelques liens possibles avec les arts du son ou les arts visuels, en rapport avec les éclipses, l'astronomie, l'ombre et la lumière ...

a) Arts visuels

Voici différentes pistes explorant le thème de l'ombre et de la lumière :

- Les **théâtres d'ombre** depuis la tradition asiatique jusqu'aux réalisations contemporaines
- Les œuvres de **Rembrandt**, **Georges de la Tour**, **Picasso**, ...
- Les œuvres de **Diet Wiegman**, de **Tim Noble et Sue Webster** ou de **Kumi Yamashita** : d'apparence informe ou aléatoires, elles révèlent leur aspect (et celui de leur ombre) une fois éclairées de manière adéquate.



Illustration 42: *Dirty white trash, with gulls* (1998),
Tim Noble et Sue Webster



Illustration 43: *Untitled (child)*, Kumi Yamashita

b) Arts du son

Les éclipses et le cosmos ont inspiré nombre de compositeurs, voici une liste non exhaustive d'œuvres musicales

- **György Ligeti**, "Lux aeterna, Atmosphères, Aventures" (in *"2001 : a Space Odyssey"*, bande originale du film de Stanley Kubrick)
- **Olivier Messiaen** "Des canyons aux étoiles "
- **Eric Tanguy** "Eclipse"
- **Hugues Dufourt** "Saturne"
- **Petros Korelis F.Miroglou** "Kronos"
- **Karlheinz Stockhausen**, "Licht"
- **Gustav Holst**, "The planets"
- **Pink Floyd** "Eclipse" in *Dark side of the Moon*
- **Gérard Grisey**, "Les Espaces acoustiques ; Le Noir de l'Etoile" Les percussions de Strasbourg
- **Nicolas Reeves** "Cloudharp" (Harpe à nuages : installation transformant la structure des nuages en sons et musique)

5.14. Histoires d'éclipses

Voici quelques légendes liées aux éclipses à travers le monde, ainsi que des "histoires d'éclipses" sous la forme d'anecdotes historiques, où l'on découvre par exemple que certaines éclipses ont pu changer le cours de batailles ...

Les Aztèques attribuaient ainsi les éclipses au combat entre Quetzalcóatl, le serpent à plume et Tonatiuh, le dieu-Soleil (Illustration 44).

En Égypte, une interprétation similaire était faite puisqu'il s'agissait de l'attaque du serpent Apophis envers le dieu-Soleil, Ra.

Dans les pays scandinaves, il s'agissait de deux gigantesques loups, Sköll ("répulsion") et Hati ("haine") pourchassant le Soleil et la Lune et finissant par les dévorer.

22 octobre 2137 avant J.-C., Chine : L'éclipse solaire de Ho et de Hi.

"Un antique manuscrit chinois relate que les frères Ho et Hi, astronomes à la cour de l'empereur, furent exécutés pour ne pas avoir été à la hauteur de leur tâche... Mais les versions diffèrent quant à la nature de leur faute : pour les uns, ils auraient été incapables de prédire la date exacte du phénomène ; pour les autres, ils l'auraient correctement annoncée mais, ivres morts le jour en question, ils auraient omis de convoquer les archers et les tambourinaires chargés d'effrayer le dragon qui, selon la légende, allait tenter d'avalier le disque solaire..."

28 mai 585 avant J.-C. : Une éclipse met fin à une guerre

La plus célèbre éclipse de l'Antiquité eut lieu durant une bataille opposant les Mèdes et les Lydiens. D'après Hérodote (1.74) : *"Lors de la sixième année, une bataille eut lieu, lors de laquelle, après que le combat eut commencé, le jour devint soudain la nuit. Et ce changement dans le jour, Thalès de Milet en avait prévenu les Ioniens et en avait fixé le temps en l'année où il s'opéra. Les Lydiens et les Mèdes cependant, quand ils virent que le jour s'était transformé en nuit, cessèrent de combattre et furent résolus à faire la paix."*

22 mai 1724, Paris : L'éclipse solaire de Louis XV.

"Ce jour-là, à Versailles, le jeune roi Louis XV âgé seulement de quatorze ans, fut certainement très impressionné par le spectacle de cette éclipse totale qui concerna la région parisienne. A ses côtés, un mémorialiste de l'Académie royale des Sciences, nota : *" Dans l'instant que le Soleil fut entièrement couvert, ce furent des ténèbres profondes, différentes de celles de la nuit (...). On vit le Soleil, Mercure et Vénus sur la même ligne droite (...). Les oiseaux effrayés à l'ordinaire cessèrent de chanter et recherchèrent des retraites "*. Pour la région parisienne, ce fut donc la dernière éclipse totale du millénaire puisque le 11 août 1999, la bande de totalité se situant plus au nord, les parisiens ne virent qu'un soleil éclipsé à 99%... Pour eux, il faudra attendre l'éclipse totale du 3 septembre 2081, soit plus de 350 ans après celle de Louis XV !"

29 mai 1919, Brésil et Afrique : L'éclipse solaire d'Albert Einstein

Plus proche de nous, dans l'histoire contemporaine, on peut citer l'éclipse qui, en 1919, propulsa définitivement Albert Einstein à l'avant-scène grâce aux observations de Eddington :

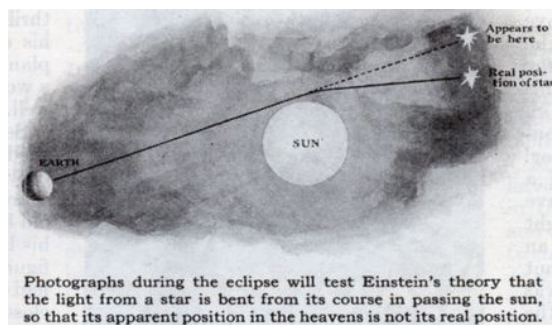
" Cette éclipse totale de Soleil fut utilisée pour confirmer de façon spectaculaire la nouvelle théorie de la relativité générale proposée par Einstein en 1915. Des mesures prouvèrent que le trajet des rayons lumineux issus d'une étoile proche de l'astre éclipsé, étaient déviés par le puissant champ de gravité de ce dernier. Cela signifiait que la gravitation n'était plus correctement décrite par la loi de l'attraction universelle de Newton, mais devait s'interpréter comme la manifestation d'une " courbure " sous-jacente de l'espace-temps, engendrée par les corps massifs. Bien que le public ne comprit rien à cette nouvelle théorie, Einstein devint presque du jour au lendemain le savant le plus populaire du monde. " [Éclipses, Les rendez-vous célestes]

Sources à consulter :

- *Éclipses, Les rendez-vous célestes*, de S. Brunier et J.P. Luminet, éd. Bordas 1999



Illustration 44: Le dieu-Soleil Tonatiuh.



6. Contact et remerciements

Ce document a été réalisé par :

Sylvain Rondi – Enseignant Référent Sciences DSDEN Hautes-Pyrénées – ia65.cpdsciences@ac-toulouse.fr

Olivier Espagnet – Service Éducatif de l'Observatoire Midi-Pyrénées – olivier.espagnet@ac-toulouse.fr

Merci à Milène Wendling, responsable du Planétarium de Strasbourg, pour sa relecture et ses conseils.

