

Cours public (séance 6) d'astronomie d' Arago à l'Observatoire de 1827

Auteur(s) : Chastenay, Victorine de

Les folios

En passant la souris sur une vignette, le titre de l'image apparaît.

8 Fichier(s)

Les mots clés

[Astronomie](#)

Les relations du document

Collection ** Hors collections **

Ce document est une suite de :

[Cours public \(séance 3\) d'astronomie d'Arago à l'Observatoire de 1827](#)

[Afficher la visualisation des relations de la notice.](#)

Citer cette page

Chastenay, Victorine de, Cours public (séance 6) d'astronomie d' Arago à l'Observatoire de 1827, 1827-07-26

Projet Chastenay ; projet EMAN, Thalim (CNRS-ENS-Sorbonne nouvelle)

Consulté le 14/01/2026 sur la plate-forme EMAN :

<https://eman-archives.org/Chastenay/items/show/7327>

Copier

Présentation

Date1827-07-26

Information générales

LangueFrançais

SourceFRADCO_ESUP378_25

Collation8 p.

Description & Analyse

Contributeur(s)Le Lay, Colette

Notice créée par [Isabelle Lemonon](#) Notice créée le 16/05/2025 Dernière modification le 01/11/2025

6^e leçon 26. juillet 1827.

Les leçons 4^e ont été manquées par
moi, à malgri moi.

E 578



Comte Darn. arago. 1827.

Le motif de plus d'oser faire
le sujet de cette leçon...
avant de se occuper, M. arago,
est revenu sur quelques principes
des mêmes parties de la routine, en
revirant par les mêmes parties du
rayon... ainsi fatigués d'avoir
travé le rouge, les rouges ne venant
qu'en une seule lisse, aujourd'hui
à quelques égards; et quand les yeux
se portent sur du blanc, ils y
voient une tâche verte, complétement
du rayon rouge, momentanément
oblitéré.

M. arago, avoir dit, dans une
de ses leçons, que la scintille n'est
étouffée par l'interférence.

Les rayons, en se réunissant, se joignent
en se croisant ils s'absorbent, et
s'annulent. Selon la différence des contours
d'après la coupe l'opacité, et
la lumière, la scintille, par la
seul jeu des rayons.

tous les rayons nous par la force
d'innocente déviation pour produire
l'interférence. - il ne faut admettre
d'abord, que la diamétrie de l'illumination
Il en faut dire, aux rayons rouges
M. arago a donné une manière

Par conséquent les expériences à ce
égard, se font, qu'il me
paraît difficile de les mettre en
pratique.

Les rayons qui partent d'une
étoile peuvent se considérer comme
parallèles. ils convergent, après
avoir traversé l'objectif pour se
réunir au foyer.

Si l'on place un écran entre
l'objectif et le foyer, l'image y sera
d'autant plus grande qu'elle sera
plus loin de l'objectif.

Si l'on place un bouchon, dans
lequel on aura fait un trou
très petit, l'étoile très petite, et
l'objectif, s'élargira, et paraîtra
environnée de cercles, de diverses
couleurs.

Selon la distance à laquelle
sera placé le bouchon, l'étoile
paraîtra ^{comme} ~~comme~~ un point brillant,
ou comme un ~~point~~ ^{point} brillant, ou comme un
point obscur, et un anneau
brillant. - puis comme un point
brillant, et un anneau obscur,
puis comme un point obscur,
avec des anneaux alternatifs.

Si l'on mettoit une plaque
cuivre, dans partie des rayons
répandus à sa surface. -- la
bouche interposée produit les
éparpillements. Voilà pourquoi
les rayons se crispent ~~et se~~
~~devenant~~ de la sorte, après traverser les
vitrines. -- Voilà comment la
lumière centrale peut se trouver
distournée. Selon la position
des rayons. --

La position relative des étoiles
n'a pas varié depuis l'origine
de l'univers même. Elles
sont dans le même. -- mais le soleil
relatif. a une change de place
et de couleur. -- et se marche
à cet égard, est d'occident. en
orient. --

L'équateur est perpendiculaire
au pôle. -- on nomme déclinaison
au pôle, et boréale, l'angle d'un
degré le pôle l'on écrit --
27. Deg. 27. minutes, ce qui fraction
toutefois chaque année le soleil
se rapproche de l'équateur d'une
seconde. --

Les anciens même à alexandrie
ne possèdent ni cercle mural, ni

une observation chinoise, est
principale à l'astronomie -- une
3.^e colonne existera de plus, et
la brièveté de l'ombre du
gnomon, donnera la plus 3.^e
brièveté du soleil --

l'oscillation du soleil sur
l'est, entre les tropiques, et l'équateur
en degrés par 5. degrés --

1.^e le soleil rentre dans
l'équateur -- par toute latitude, les
jours seront égaux aux nuits,
et le climat relatif au vent
pour aucune latitude.

La position d'une étoile au méridien
se détermine par la croix.^e du
cercle horizon, et du méridien.

Si l'on compare la position
de l'étoile à celui du soleil au
même méridien, on aura un
écart d'une heure pour 15. degrés
c'est par cette raison, que le
soleil dans l'année parcourt les
12. signes -- le soleil à chaque
équinoxe a parcouru 90. degrés.

Le soleil parcourt un grand
cercle du zodiaque -- on appelle
grand cercle, celui qui passe
par son centre -- et l'on distingue

le cercle plane, du cercle &
double contour, qui n'est pas
commune 1.^{re} susceptible de se
développer sur une surface
plane. —

à l'équinox du printemps, le
sol est encore au-dessus de l'équateur
et midi. — il se trouve, le 22. — on
calcula le jour juste, par la
moyenne des deux distances et
le rapport du temps à la place.
Il en est de même, pour l'équinox
d'automne.

l'année solaire est de 365. jours
 $\frac{2422}{10000}$. cette fraction est la cause
unique des difficultés du calendrier.
C'est dans le plan de l'écliptique
que les éclipses ont lieu, et c'est
l'origine de son nom. —

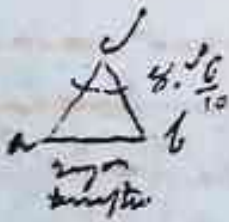
l'équinox n'est pas au même
point de l'équateur tous les ans. —
Il y a marche de 50. secondes $\frac{1}{2}$ de
l'équinoxe à l'équinoxe. — c'est ainsi
qu'il faut la tenir en compte, en 22.
ou 23. mille ans. — la 3.^e période
des années. —

l'orbite du soleil, est il circulaire
c'est à dire la distance du soleil à

la terre, est elle, toute la même
égale? - non. une différence
des diamètres du soleil en donne
la preuve. -

Je fais de mesurer, ce diamètre
à l'aide d'un verre coloré, et
un microscope formé par un fil
fixe, et un fil mobile. - C'est le
1^{er} fait de M. de Millier, que
le diamètre est le plus petit; donc
la distance du soleil, est alors la
plus grande. -

pour mesurer en lignes la
distance du soleil, il faut savoir,
qu'un angle de 8. secondes $\frac{6}{10}$
suppose une distance du rayon
de 23.000. fois la base d'après
laquelle, cet angle formé par
triangle d'observation, a été calculé
ainsi l'observation faite d'un
le soleil en mesurant l'angle
a b, qui embrasse le rayon
de la terre, avec un angle de
8. 5¹ $\frac{6}{10}$ - multiplié par 1900.
lignes rayon de la terre, par
23000. - on aura 36 millions
de lignes, environ -



le principe de cette multiplication
est une chose de trois. - La
démonstration de la parallélogramme,
ou de l'angle formé par le
rayon de la terre, ce même rayon
le soleil, est fondée sur la
théorie des parallèles.

Deux angles à cotés parallèles
sont égaux. Deux lignes parallèles
coupées par une sécante, ont les
angles internes égaux. - Les
angles opposés en somme, les
sont également. -

Les données géométriques suffisent
si l'on considère que les lignes parallèles
ont deux extrémités du rayon de la
terre, à une même étoile comme
le soleil par exemple. Pour
se considérer comme parallèles,
puisqu'ils ne donnent pas d'angle
ce que le rayon qui aboutit du
deux points, au centre du soleil,
est ici une véritable sécante
qui coupe les parallèles. -
on tirera par une démonstration
plus simple, en considérant les deux
d'un triangle, c'est-à-dire deux points; et

Calendrier, par ce principe, l'angle
des sommets placé dans le Soleil.
J'ai bien une idée par l'intermédiaire
que je me contie afin mon papier
C'est quelle bien à la polarisation
Il y a obscurité, quand les deux
fraction des rayons semblables, sont
les joints, après se croisent, en des
rencontres. -

une expérience m'indiquera
le tout. - et je ne puis rien passer. -