

EPHEMRIDES D'AOUT 2026

Citation du mois de Sénèque :

Quand le Soleil s'éclipse, on en voit la grandeur

La devinette de Juillet

Longtemps une énigme, je vous fais des clins d'œil, ce qui m'épuise petit à petit

Qui suis-je ?

Réponse : **Comète**

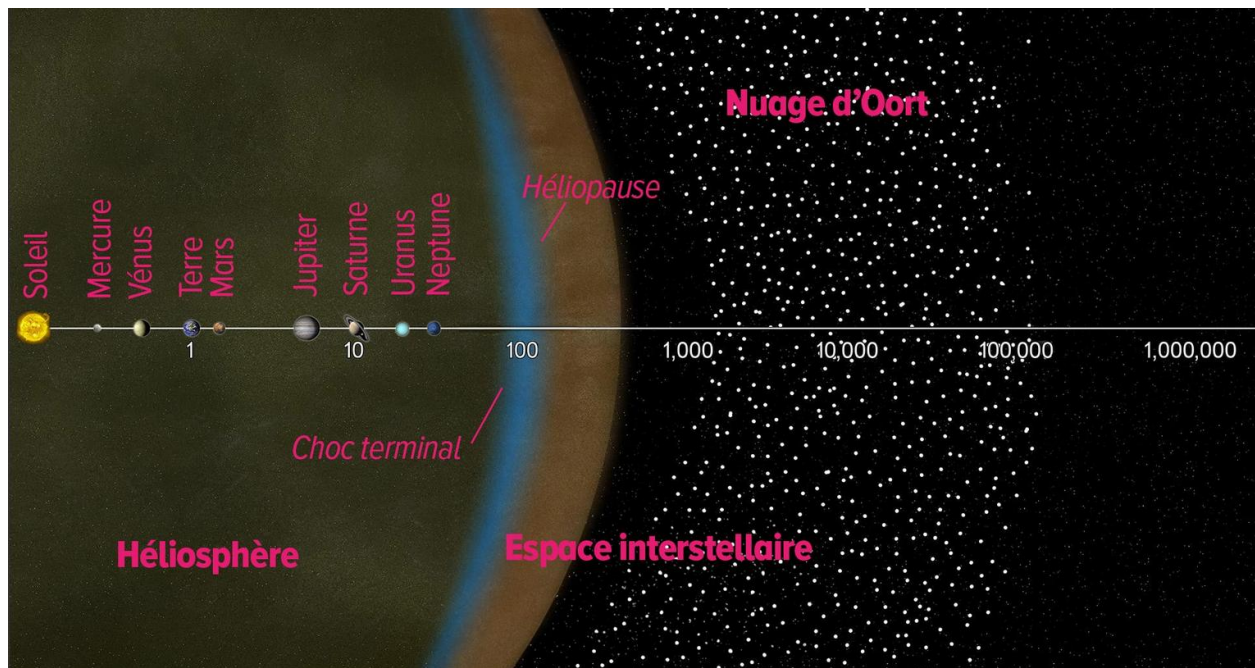
Longtemps une énigme, pendant l'antiquité, la comète était une énigme pour les anciens

Clins d'œil, chaque comète possède une période, ou elle croise l'orbite de la Terre

M'épuise petit à petit lorsque l'orbite de la comète croise le Soleil, la comète s'affaiblie. La chaleur intense et les forces gravitationnelles peuvent provoquer la désintégration de la comète, surtout si celle-ci est petite ou fragile.

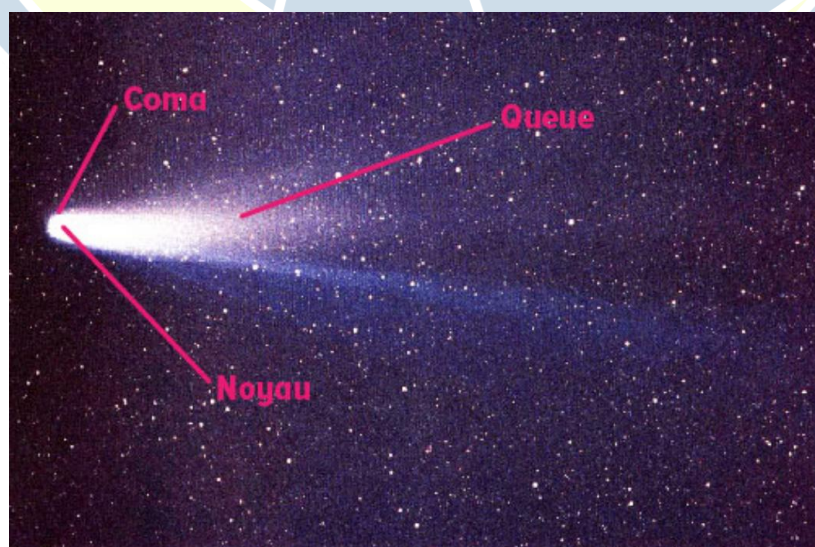
Une comète est un corps céleste principalement composé de glace, de poussière et de gaz. On en a aujourd'hui détecté moins de 5 000, de formes et d'orbites très irrégulières. Leur taille varie de quelques centaines de mètres à quelques dizaines de km de diamètre.

Elles sont parmi les objets les plus anciens et les plus primitifs du Système solaire. Issues du nuage d'Oort ou de la ceinture de Kuiper, la ceinture de Kuiper est la zone au-delà de l'orbite de Neptune située entre 30 et 55 unités astronomiques (1 unité astronomique = 1 UA = 1 distance Terre-Soleil ~ 150 millions de kilomètres) et contenant une multitude de petits corps. Le nuage d'Oort serait lui beaucoup plus lointain, entre 20 000 UA et 100 000 UA. Il serait à l'origine de la plupart des comètes observées depuis la Terre : il en contiendrait plusieurs milliards.



Elles suivent des orbites très excentriques qui les amènent parfois à croiser l'orbite terrestre. Lorsqu'elles s'approchent du Soleil, la sublimation des glaces entraîne la formation d'une chevelure, une enveloppe lumineuse autour du noyau. Les poussières et les ions sont ensuite poussés par le vent solaire, formant respectivement une queue de poussière courbe et une queue ionique rectiligne.

Ce phénomène fait des comètes des indicateurs précieux de la dynamique gravitationnelle à grande échelle, mais aussi des témoins chimiques de la nébuleuse solaire originelle



- Le noyau : C'est le cœur de la comète, la partie solide.
- La coma : C'est l'enveloppe lumineuse qui entoure le noyau.
- La queue : C'est la partie la plus visible de la comète, formée de gaz et de poussières. Il existe deux types de queues : la queue de gaz, toujours dirigée à l'opposé du Soleil, et la queue de poussière, légèrement incurvée.



Prélude d'Aout 2026

Un mois d'Aout riche en spectacles

A la fin du crépuscule de ce mois d'Aout nous pourrons observer, près de 2 heures après le coucher de notre étoile, notre Voie Lactée, qui sera presque à la verticale en tranchant la voûte céleste en 2 parties pratiquement verticales du Nord -Nord-Est au Sud -Sud -Ouest

En début de mois la comète 10P/Tempel2 passera au plus près de la Terre

Comme chaque année, la Nuit des étoiles, organisée par de nombreux clubs d'astronomie aura lieu du 7 au 9 Aout avec le Soleil au cœur de ces nuits

Mais cette année 2026 ;le mois d'Aout nous réserve un spectacle inoubliable et magique ,l'éclipse solaire totale dans le Nord de l'Espagne notamment, avec l'apparition de la couronne, l'arrêt du chant des oiseaux ; une baisse de la luminosité et.....Partout ailleurs dans l'Europe de l'Ouest, l'éclipse sera partielle

Comme chaque été, des étoiles filantes s'inviteront aux « Nuits ». Ce sont les Perséides dont l'activité culmine cette année dans la nuit du 12 au 13 août, c'est-à-dire quelques heures à peine après l'éclipse ! Ces poussières cométaires qui saupoudrent l'atmosphère de notre planète sont à l'origine de la création des Nuits des étoiles, il y a plus de trois décennies.

N'oublions pas également que pendant ce mois nous pourrons observer des duos Lune-planètes, les défis du mois ainsi que des objets du ciel profond à observer ou à photographier

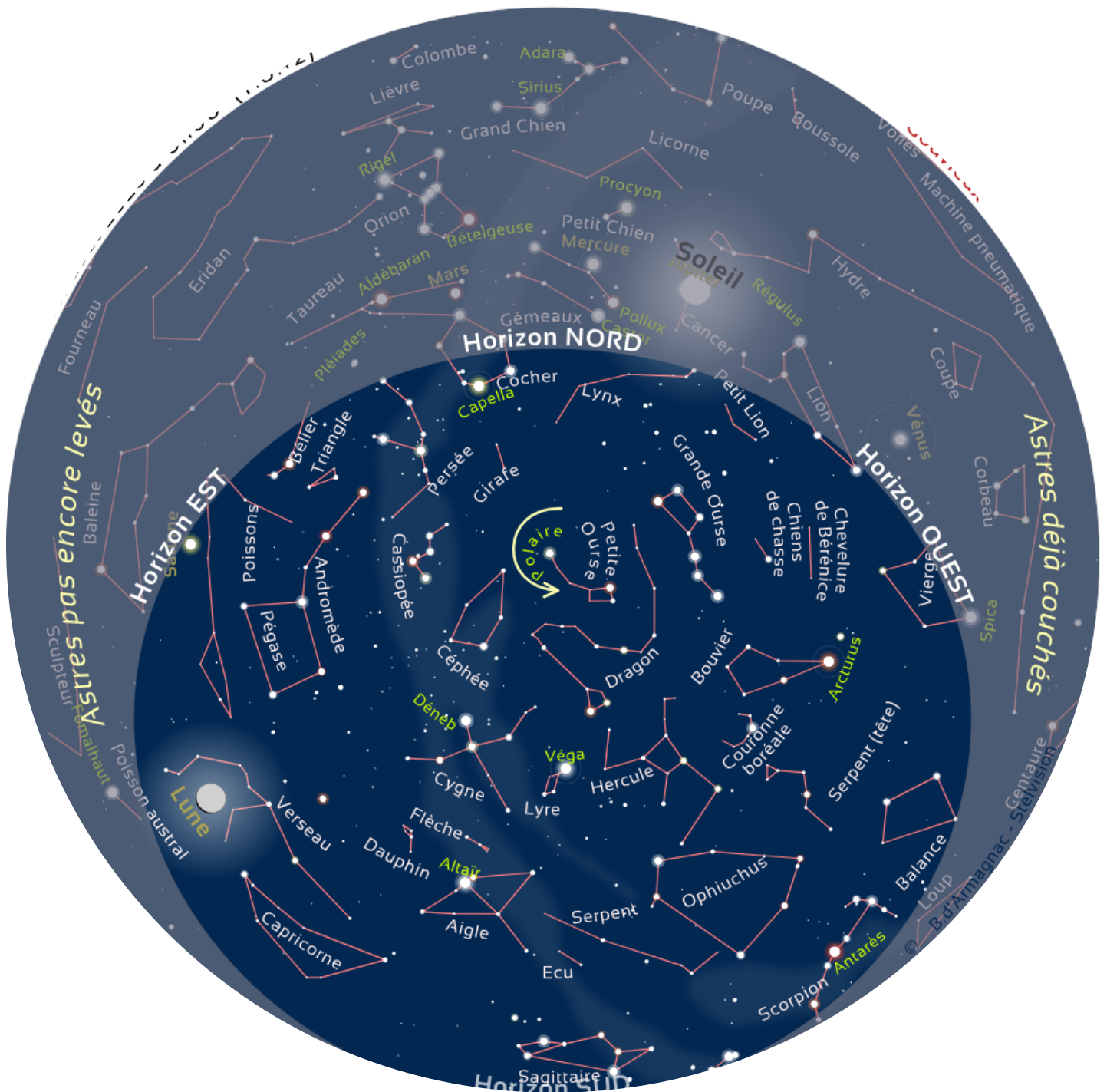
Et pour finir le mois, nous pourrons observer un dernier spectacle, l'éclipse partielle de Lune en fin de nuit

Belles observations à tous

Devinette du mois par Gérard

Pour sauver mon Amour, je brule mes larmes

Qui suis-je ?



En vedette

[Aigle Couronne Australe](#) [Céphée](#) [Cygne](#) [Dragon](#) [Ecu de Sobieski](#) [Flèche](#) [Hercule](#) [Lyre](#)
[Ophiuchus](#) [Petit Renard](#) [Sagittaire](#) [Scorpion](#) [Serpent](#)

Les autres constellations

[Andromède](#) [Bouvier](#) [Capricorne](#) [Cassiopée](#) [Chiens de Chasse](#) [Couronne Boréale](#) [Dauphin](#)
[Girafe](#) [Grande Ourse](#) [Lézard](#) [Pégase](#) [Petite Ourse](#) [Verseau](#)

Derniers feux

[Chevelure de Bérénice](#) [Lion](#) [Lynx](#) [Petit Lion](#) [Vierge](#)

Pour les couche-tard

[Baleine](#) [Bélier](#) [Cocher](#) [Microscope](#) [Persée](#) [Poisson Austral](#) [Poissons](#) [Sculpteur](#) [Taureau](#)
[Triangle](#)



Sommaire :

LE CIEL D'AOUT 2026

Page 8

OBSERVATION DES PLANETES

Page 17

CALENDRIER LUNAIRE

Page 19

VIVEZ L'ECLIPSE SOLAIRE DU 12 AOUT

Page 23

QUELQUES OBJETS DU CIEL PROFOND

Page 30

CONSTELLATIONS DU MOIS : L'ECU DE SOBIESKI

Page 56

ATTENTION AU SOLEIL : il ne faut jamais braquer un instrument optique dans la direction du Soleil, même au lever ou au coucher, sous peine de perdre la vue ainsi que regarder le soleil à l'œil nu sans protection

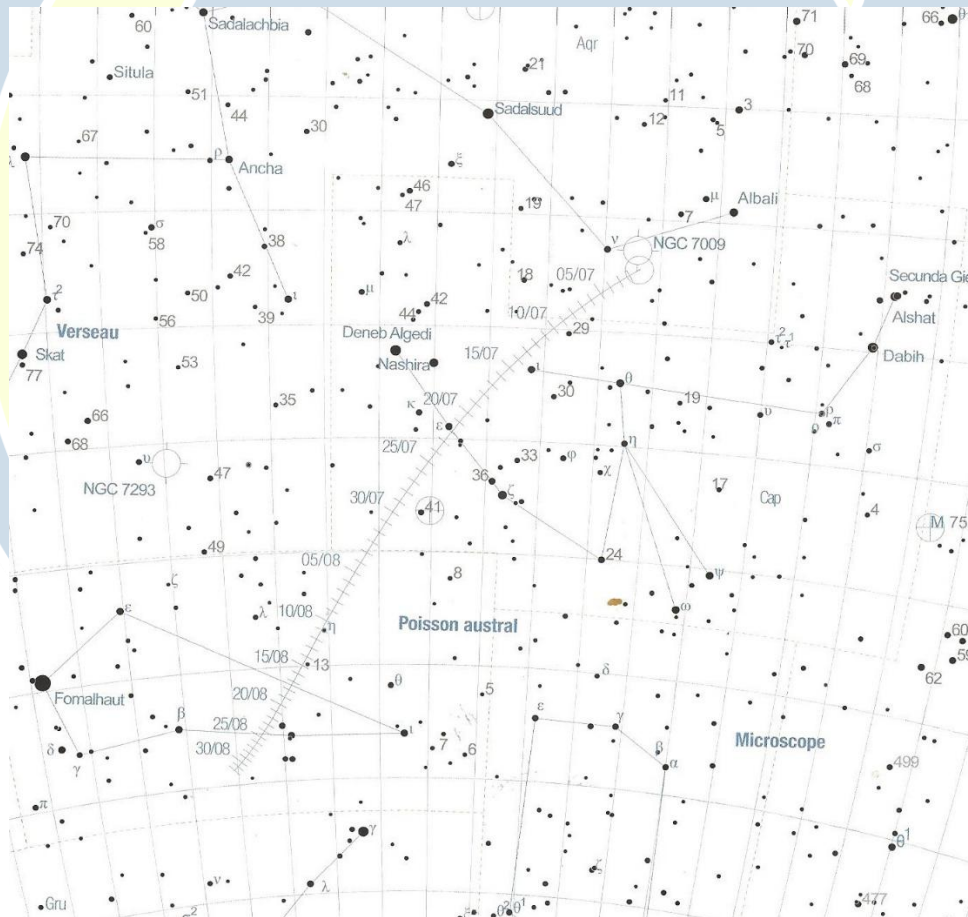
LE CIEL D'AOUT 2026

LUNDI	MARDI	MERCREDI	JEUDI	VENDREDI	SAMEDI	DIMANCHE
27	28	29	30	31	1 ^{er}	2 Mercure fait une belle apparition à l'aube.
3 La comète 10P/Tempel passe au plus près de la Terre.	4 Rapprochement Lune-Saturne.	5	6 	7	8	9 Le croissant de Lune est à 4° de Mars.
10	11 Un fin croissant de Lune est au-dessus de Mercure.	12 Éclipse de Soleil 	13 Maximum d'activité des Perséides.	14	15 Le croissant de Lune croise Vénus.	16
17	18	19	20 	21	22	23
24	25	26	27	28 Éclipse partielle de Lune en fin de nuit. 	29	30
31 La Lune croise au-dessus de Saturne.	1 ^{er}	2	3	4	5	6

Le 2 août, 10P/Tempel 2 atteindra le périhélie dans la constellation du Capricorne.

Le 3 Aout, la comète 10P/Tempel2 ,au plus près de la terre, dans le Poisson Austral

Ne vous attendez pas une comète brillante avec une longue queue Aux jumelles à, grande ouverture ou dans un petit télescope, Tempel 2 ressemblera très probablement à une petite tache de lumière faible et floue avec une magnitude aux alentours de 8. mais la Lune va gêner les observations

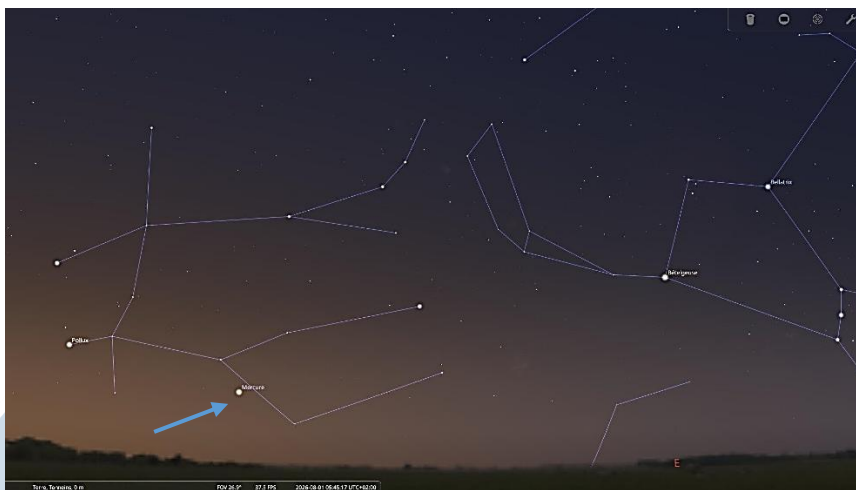


Constellation : Poisson Austral

Magnitude : 8

Visibilité : Toute la nuit

Le 3 Aout, Elongation maximale de Mercure et belle apparition de Mercure dans les lueurs de l'aube dans les Gémeaux



Horizon Nord Est -Est vers 5h45

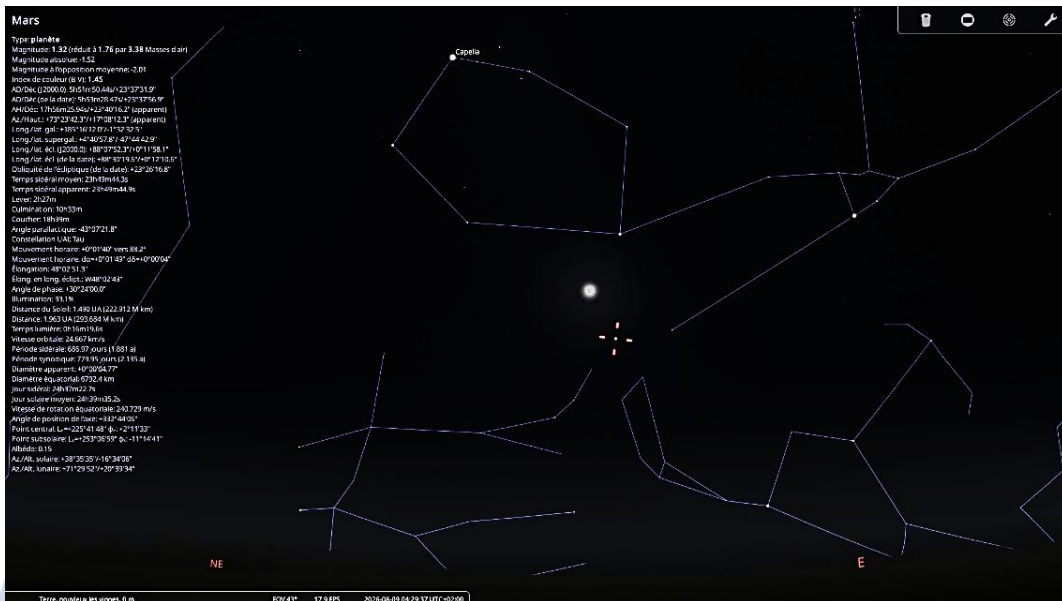
Mercure est la planète la plus proche du Soleil et se déplace donc très rapidement. Sa distance apparente au Soleil est faible. C'est pourquoi on la voit rarement. En ce moment toutefois, elle apparaît dans le ciel du matin avec une luminosité agréable. Du 1er au 15 août environ, elle est visible bas, au-dessus de l'horizon est. Mais Mercure est proche du Soleil il est dangereux d'observer dans ces conditions pour les yeux

Le 4 Aout, Rapprochement Lune Saturne dans les Poissons en seconde partie de nuit



Vers 3h du matin horizon Est Sud -Est

Taureau



Notre satellite se trouve à 4° au Nord de Mars. Cérès est dans le prolongement à 1.5°.au Sud de Mars ;Sa magnitude est de 9. Le lendemain, la Lune entrera dans la constellation des Gémeaux.

dans les premières lueurs de l'aube



Le 12 Aout, vivez l'éclipse solaire ,cf dossier page 22

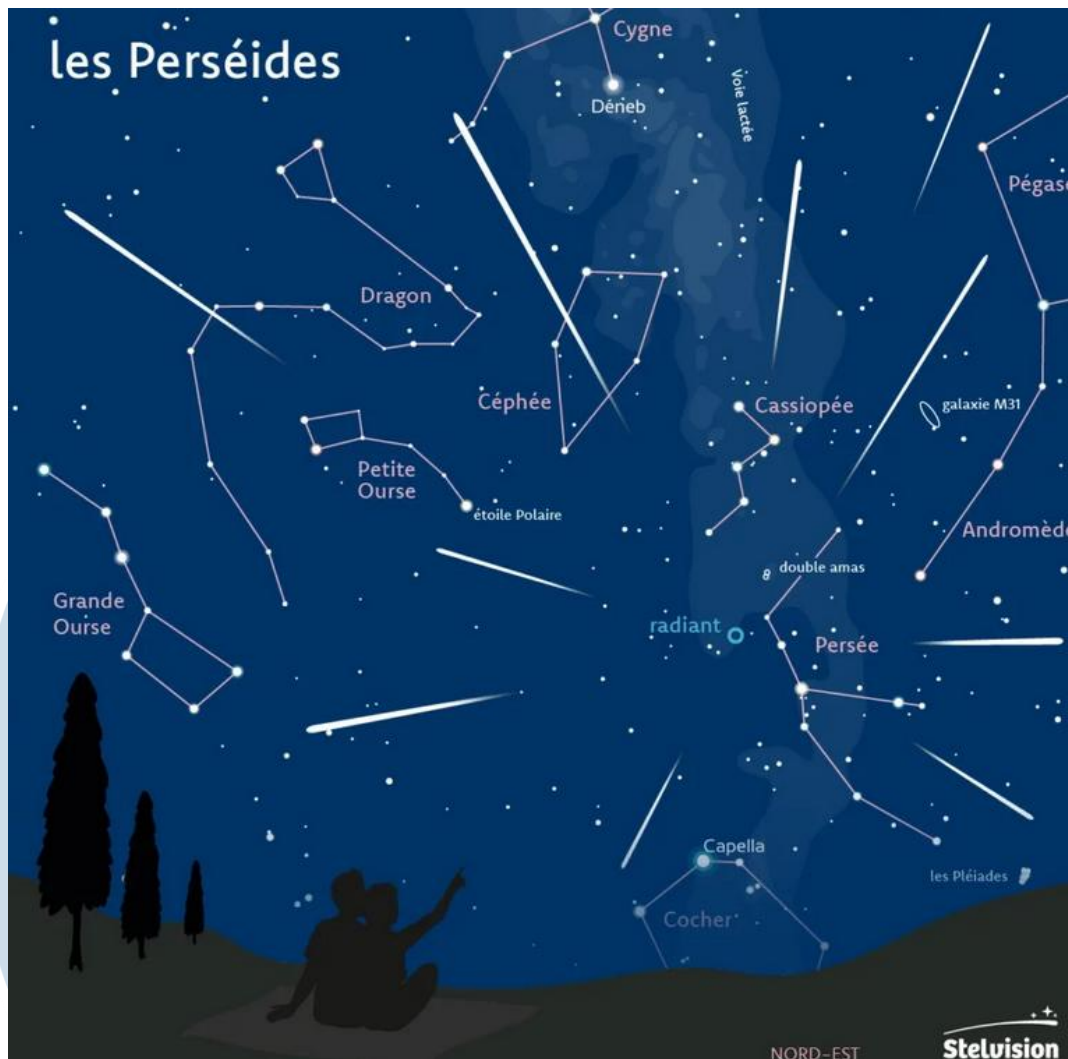


La nuit du 12 au 13 Aout ,Maximum des Perséides,sans la Lune

Après l'éclipse du 12 Aout au coucher du Soleil ,un autre évènement nous attend dans la nuit :le maximum d'activité de l'essaim d'étoiles filantes des Perséides. Nommées les Larmes de « Sait Laurent »,ce sont des poussières disséminées dans notre système solaire suite au passage de la comète Swift-Tuttle. Ces poussières se consomment lorsqu'elles rentrent dans l'atmosphère de notre planète ,en provoquant des trainées lumineuses de manière brève avec une vitesse rapide de 60km/s. Cette année ,la vision sera optimale car, la Lune est totalement absente au moment du maximum puisque ce sera la nouvelle Lune .Si le pic d'activité est maximum dans la nuit du 12 au 13 Aout ,il sera possible d'observer de belles étoiles filantes la nuit suivante et précédente

Les étoiles filantes peuvent apparaître dans n'importe quelle région du ciel, avec un radian situé dans la constellation de Persée ; si bien qu'un horizon dégagé à 360° est idéal. En début de soirée Persée est bas au-dessus de l'horizon Nord Est, ce qui ne nous empêche pas de voir ces étoiles filantes, dont certaines avec des trainées longues du fait de leur incidence rasante. Le radian va se lever de plus en haut tout au long de la nuit et des étoiles filantes apparaîtront jusqu'au petit matin pour notre plus grand plaisir. Leur taux horaire peut atteindre une centaine. De préférence, regardez du côté du ciel, vers le Nord (Petite et Grand Ourse), l'Est (Pégase)et le Zénith (triangle d'été)

Afin de profiter au maximum de ce spectacle, munissez-vous d'une couverture et d'une chaise longue afin d'admirer ce spectacle jusqu'à la fin de la nuit



Le 15 et 16 Aout, Duo Vénus, le très fin croissant de Lune

Ces 2 soirs, notre satellite naturel croise par en dessous l'étoile du Berger



Le 15 Aout vers 21h30, au-dessus de l'horizon Sud-Ouest Ouest



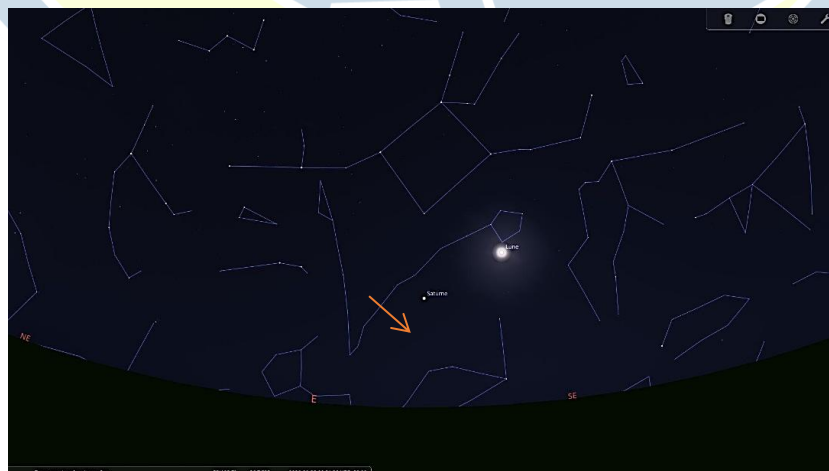
Le 16 Aout, vers 21h30

Le 27 Aout, Mercure passe en conjonction supérieure, elle est inobservable

Le 28 Aout, Eclipse partielle à 93% de Lune en fin de nuit

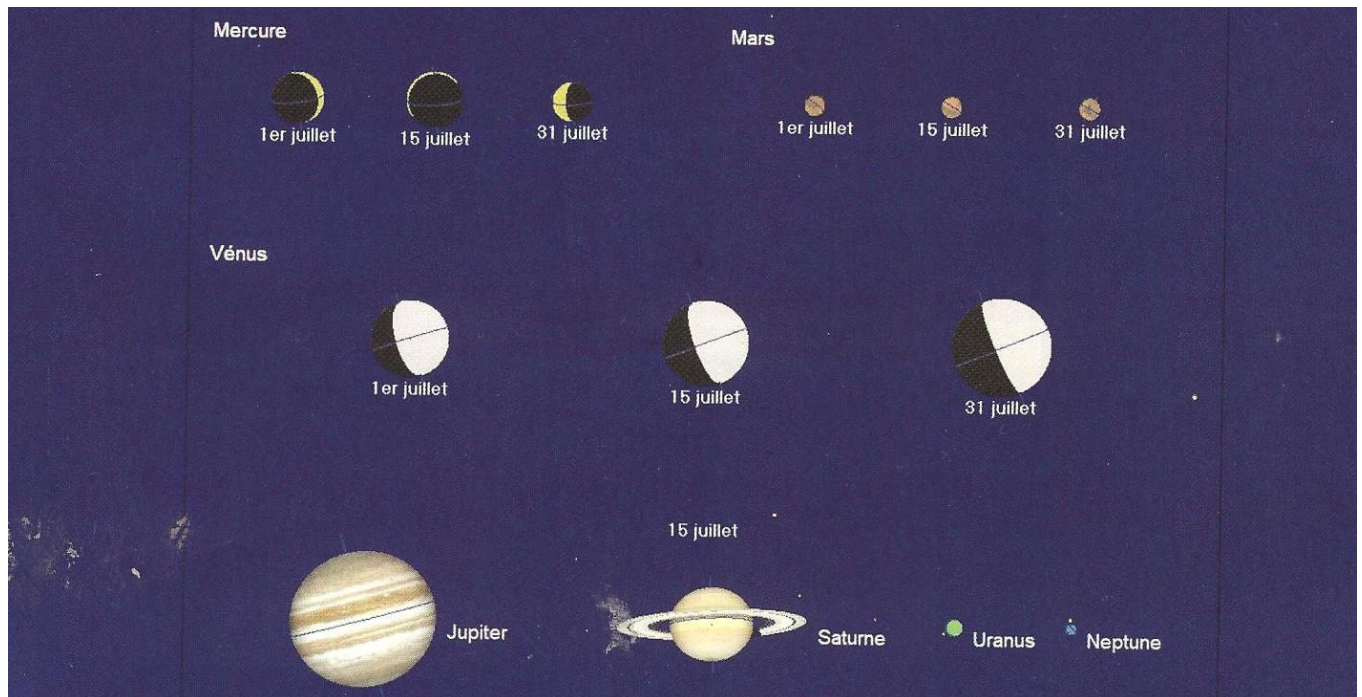


Le 30 Aout, la Lune presque pleine est au-dessus de Saturne; séparés de 6°, dans les Poissons

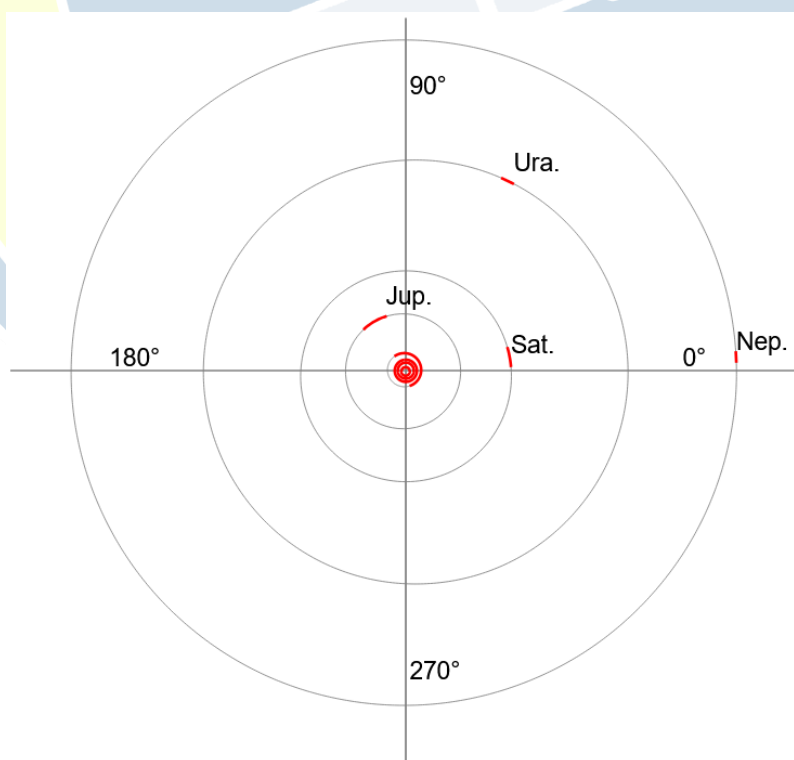
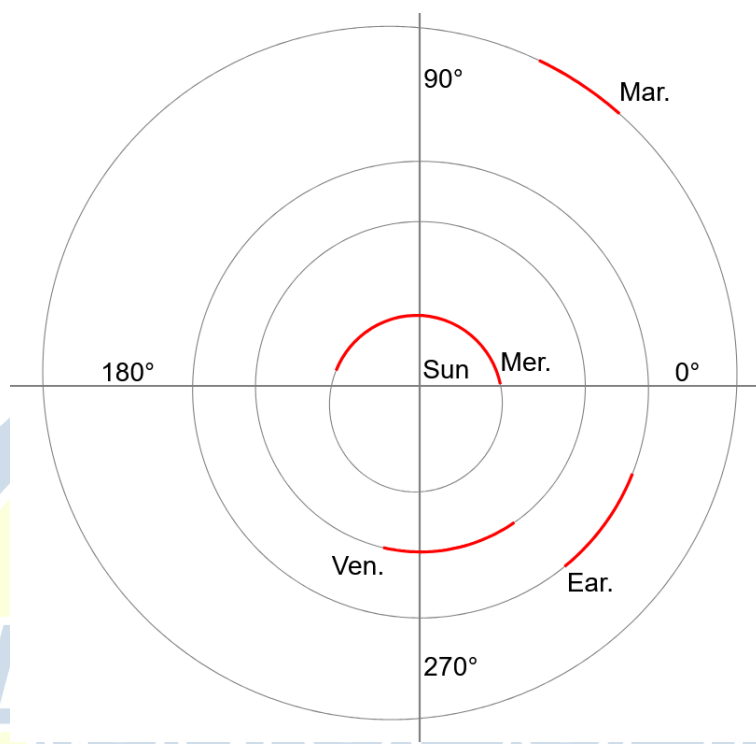


Vers 0h00, au-dessus de l'horizon Est Sud Est

APPARENCE DES PLANETES EN JUILLET AU TELESCOPE



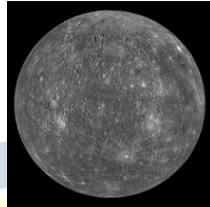
POSITION HELIOCENTRIQUE DES PLANETES EN AOUT



Sur l'année 2026

OBSERVATION DES PLANETES

MERCURE



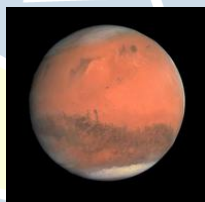
La petite planète est visible à l'aube jusqu'à la mi-août, basse à l'Est-Nord Est Mercure atteint sa plus grande distance angulaire (plus de 19°) à l'ouest du Soleil le 2 août.. Elle passe en conjonction supérieure le 27 août.

VENUS



La planète atteint sa plus grande distance angulaire (près de 46°) à l'est du Soleil le 15 août L'étoile du Berger est visible au crépuscule, au-dessus de l'horizon l'ouest sud-ouest . Son éclat remarquable permet toutefois de l'identifier sans difficulté.

MARS



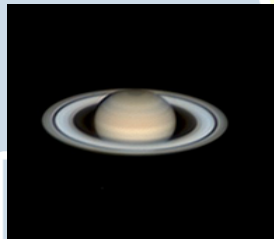
Elle est visible en seconde partie de nuit du Nord Est à l'Est. Elle s'extrait des lueurs du levant et ne se lève pas moins de 5h avant le Soleil en fin de mois. Elle quitte le Taureau pour les Gémeaux le 12 août. Sa présence dans une région riche en étoiles brillantes la fait passer presque inaperçue.

JUPITER



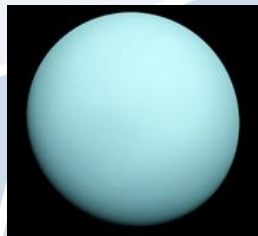
Elle est repérable à l'aube après le 12, basse au-dessus de l'horizon Nord -Est -Est La plus grosse des planètes fait un retour timide dans le ciel du matin et se lève un peu plus de 2h avant notre étoile en fin de mois.

SATURNE



La planète est visible une grande partie de la nuit de l'Est au Sud La géante émerge de l'horizon en soirée et culmine vers le sud au moment où s'annonce l'aube.

URANUS



Elle est visible en seconde partie de nuit

Sa taille apparente est de 3.7'' d'arc

NEPTUNE



La planète est observable à 15° à Sud-Ouest de Saturne

LE CALENDRIER LUNAIRE

Lundi	Mardi	Mercredi	Jeudi	Vendredi	Samedi	Dimanche
					1  Lune gibbeuse décroissante	2  Lune gibbeuse décroissante
3  Lune gibbeuse décroissante	4  Lune gibbeuse décroissante	5  Lune gibbeuse décroissante	6  Dernier quartier	7  Dernier quartier	8  Dernier croissant	9  Dernier croissant
10  Dernier croissant	11  Dernier croissant	12  Dernier croissant	13  Nouvelle lune	14  Premier croissant	15  Premier croissant	16  Premier croissant
17  Premier croissant	18  Premier croissant	19  Premier croissant	20  Premier croissant	21  Premier quartier	22  Lune gibbeuse croissante	23  Lune gibbeuse croissante
24  Lune gibbeuse croissante	25  Lune gibbeuse croissante	26  Lune gibbeuse croissante	27  Lune gibbeuse croissante	28  Pleine lune	29  Lune gibbeuse décroissante	30  Lune gibbeuse décroissante
31  Lune gibbeuse décroissante						

Le 06 Aout ,Dernier Quartier dans le Bélier

Le 12 Aout ,Nouvelle Lune dans le Lion,Eclipse solaire totale dans le Nord de l' Espagne ,partielle en France

Le 20 Aout ,Premier Quartier dans la Balance

Le 28 Aout, Eclipse partielle à 93% de Lune en fin de nuit dans le Verseau

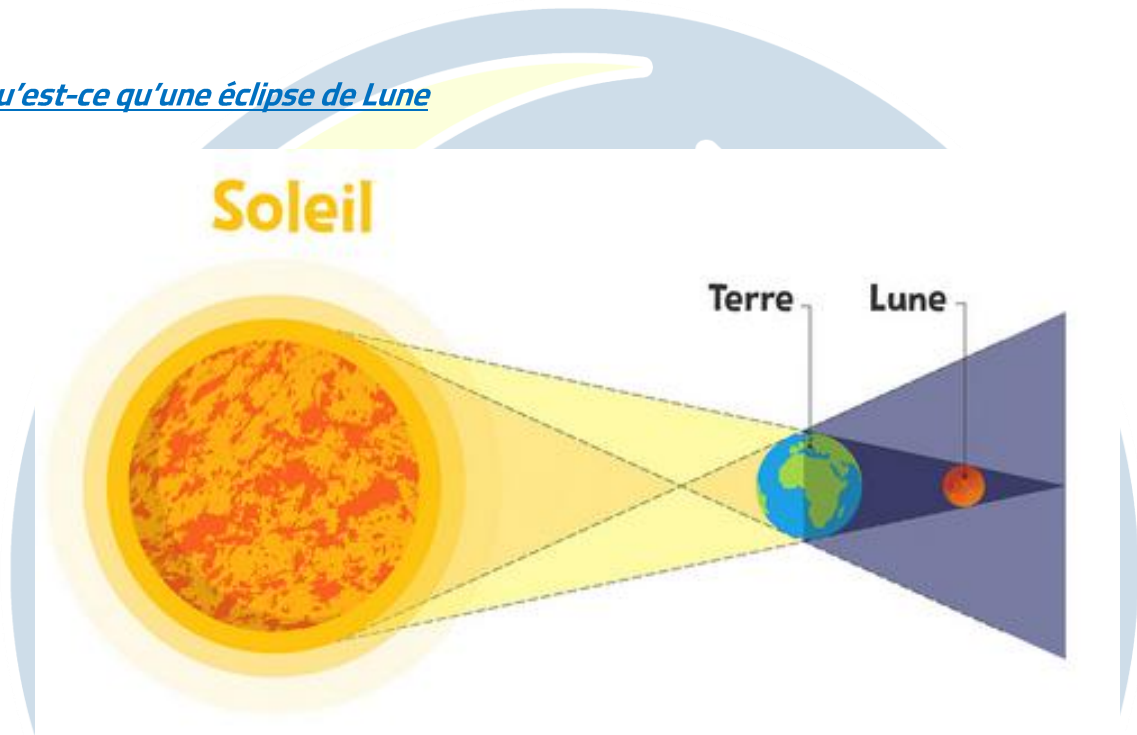
Cette éclipse lunaire partielle aura lieu pendant la Pleine Lune d'août, traditionnellement appelée **Lune de l'Esturgeon..**



Défi du mois à l'œil nu

Le 28 Aout, Eclipse partielle de Lune à 93% en fin de nuit dans le Verseau,

Qu'est-ce qu'une éclipse de Lune



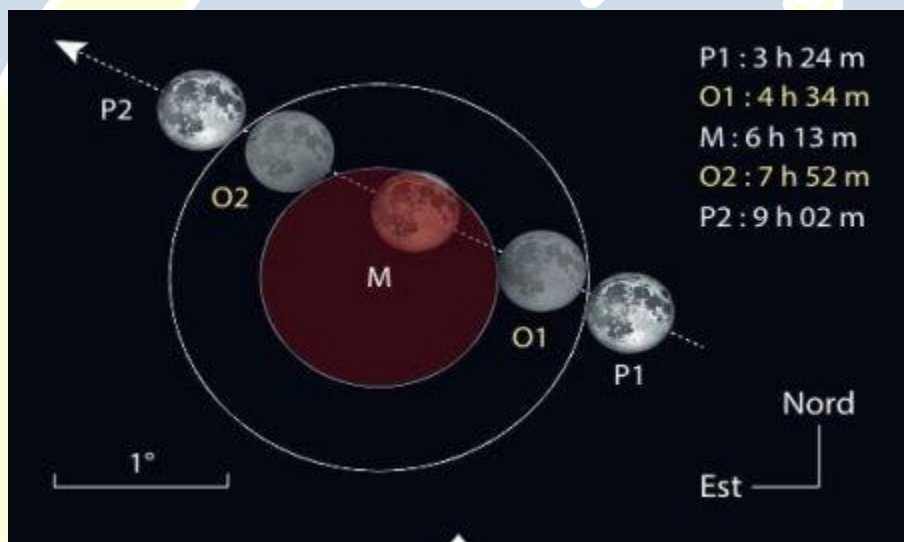
Une éclipse lunaire a lieu lorsque la Terre se trouve entre le Soleil et la Lune et que celle-ci passe dans l'ombre projetée par la Terre. Ce phénomène ne peut se produire que lorsque la Lune est pleine et qu'elle se trouve du côté opposé au Soleil par rapport à la Terre. Contrairement aux éclipses solaires, il est possible de voir une éclipse lunaire dans presque tout un hémisphère. En d'autres mots, beaucoup plus de gens peuvent l'observer pendant une période plus longue.

D'abord peu spectaculaire, elle gagnera en intérêt dès 4h34, commençant son périple dans l'ombre de la Terre. La partie du disque lunaire qui y sera plongée s'assombrira nettement et prendra une teinte rougeâtre. La Lune se couchera alors que l'éclipse atteindra son maximum. Une partie de la Lune pourra prendre une teinte rougeâtre ou

cuivrée, mais ce ne sera pas une vraie Lune de sang. Un petit bord lumineux de la Lune restera donc en dehors de l'ombre la plus sombre.

Aucune protection particulière n'est nécessaire. Assurez-vous d'avoir un horizon ouest bien dégagé pour profiter au mieux du spectacle.

Les éclipses vont souvent par paires : une éclipse solaire et une éclipse lunaire se produisent généralement à environ deux semaines d'intervalle. Avant la profonde éclipse lunaire partielle du 28 août, il y aura eu une **éclipse solaire totale le 12 août 2026**.



Les différentes phases de l'éclipse. De droite à gauche: entrée dans la pénombre de la Terre (P1), entrée dans l'ombre (O1), maximum de l'éclipse (M), sortie de l'ombre (O2) et sortie de la pénombre (P2). Sciences et Avenir

P1, débute à 3h24, au fil du temps on remarque que la Lune perd un peu de sa luminosité, particulièrement au niveau de la mer des Tempêtes, visible à l'œil nu, à l'est de notre satellite

O1, débute à 4h34 avec l'arrivée de l'ombre terrestre sur le sol lunaire. La portion éclipsée se colore d'une teinte cuivrée, de mieux en mieux visible dans le temps Si vous avez la possibilité, examinez la limite jour nuit sur la Lune, un joli dégradé apparaît

M Maximum de l'éclipse à 6h 13.93% de la surface de la Lune est plongée dans l'ombre de la Terre. Seul un fin croissant au pôle Nord de la Lune demeure éclairé par le Soleil, alors que la partie dans l'ombre présente une belle couleur orangée. Cette éclipse est donc partielle et non totale

Nous ne verrons pas la fin de l'éclipse depuis l'Europe, mais le Québec et les Antilles pourront observer le phénomène dans son intégralité

Présence de la lune pour les observateurs et astrophotographes

Le croissant lunaire du soir : du 14 au 18

La lune gibbeuse et pleine : du 1^{er} au 4, du 21 au 31

Le croissant lunaire du matin : du 7 au 11

Le ciel sans lune : le 12 et le 13



VIVEZ L'ECLIPSE SOLAIRE DU 12 AOUT 2026

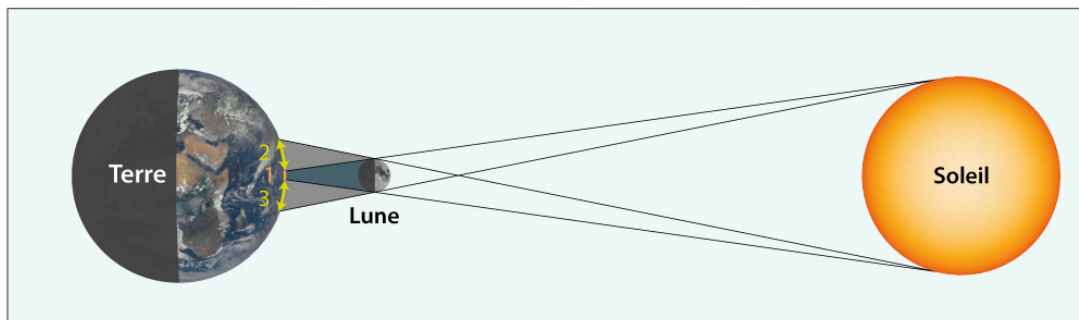
Qu'est qu'une éclipse totale de Soleil

Chaque point de la Terre est témoin d'une éclipse totale tous les... **370 ans** environ. Pour qu'une éclipse totale survienne, **trois conditions** doivent être réunies.

- Premièrement il faut que l'on soit en période de Nouvelle Lune. En effet, à chaque Nouvelle Lune, notre satellite se place entre la Terre et le Soleil. Mais il n'y a pas d'éclipse tous les mois. La raison est que l'orbite de la Terre et celle de la Lune ne se situent pas dans le même plan. Le plan de l'orbite terrestre (appelé écliptique) fait un angle d'environ 5° avec le plan de l'orbite de la Lune.
- Pour qu'une éclipse se produise, il faut donc en plus que la Lune se trouve dans le plan de l'écliptique. Ce qui n'est possible qu'en deux points. Ils sont appelés nœuds de l'orbite lunaire. La seconde condition pour qu'il y ait éclipse de Soleil, est donc que la Lune se trouve sur un de ces nœuds, ce qui arrive une fois par an.
- Enfin, troisième condition, il faut que la Lune soit suffisamment proche de nous pour apparaître légèrement plus grosse que le Soleil.

ÉCLIPSE TOTALE DE SOLEIL

la Terre, la Lune et le Soleil sont alignés - la Lune est proche de la Terre



TYPES D'OMBRES LUNAIRES

■ ombre (zone d'éclipse totale)

■ pénombre (zone d'éclipse partielle)

ASPECT DEPUIS LA TERRE

1 ● le Soleil est entièrement masqué

2 ● le Soleil est partiellement masqué

stelvion.com
Illustration : Carine Souplet

Principe d'une éclipse totale de Soleil. Les distances et les proportions entre les astres ne sont pas respectées. Schéma : Carine Souplet.

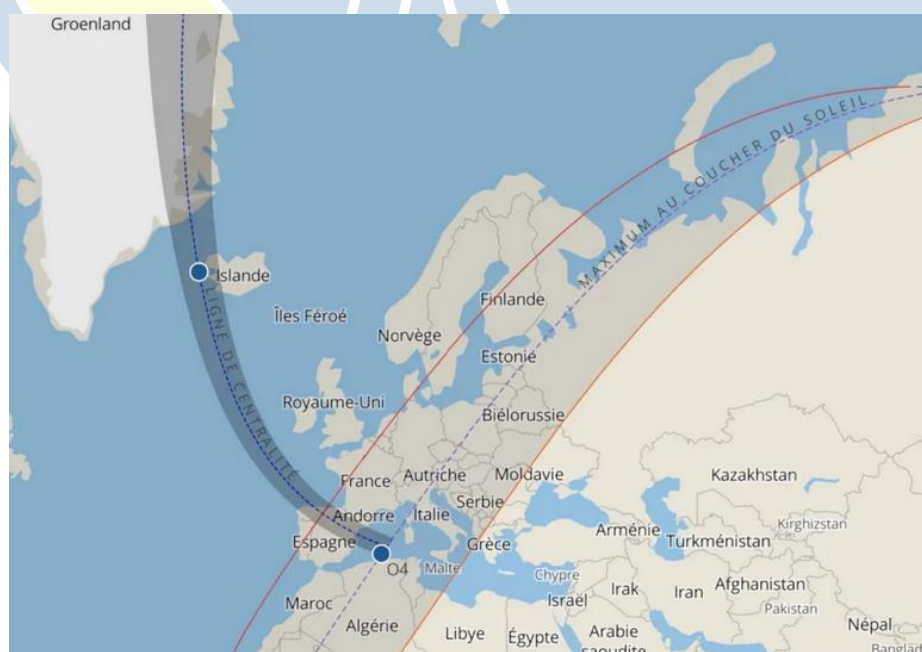
L'éclipse du 12 août 2026 est dite totale, mais attention, elle ne sera pas vue totale partout. Seulement dans une zone limitée appelée *bande de totalité*. En dehors de cette zone, le Soleil ne sera pas totalement masqué : l'éclipse sera vue comme une éclipse partielle.

Or, la Lune est environ 400 fois plus petite que le Soleil, mais aussi 400 fois plus proche. C'est pourquoi dans le ciel, le disque lunaire nous paraît aussi gros que le Soleil. La taille d'un objet tel que nous le percevons dans le ciel dépend de sa grosseur réelle, bien sûr, mais aussi de son éloignement : on l'appelle « diamètre apparent ». Les disques lunaires et solaires ont, vus de la Terre, sensiblement le même diamètre apparent. Ainsi, la Lune peut cacher entièrement le Soleil, ce qui nous permet d'admirer une éclipse totale.

Dans le cas d'une éclipse partielle, l'alignement n'est pas parfait, et seul une partie du disque solaire est occultée par la Lune.

Où a lieu l'éclipse totale

La bande de totalité traverse le Groënland, l'Islande, l'Espagne. Elle s'arrête au niveau des îles Baléares, où le Soleil sera en train de se coucher au moment de l'éclipse totale.



Comment verra-t-on l'éclipse du 12 août 2026 en France et dans les pays voisins ?

Map of Europe showing the percentage of the population with access to electricity. The map is color-coded by percentage ranges: 90-99% (dark blue), 80-89% (medium blue), 70-79% (light blue), 60-69% (very light blue), and 50-59% (lightest blue). Major cities are labeled with their respective electricity access percentages. A red dashed line indicates the 'COURBE DU SOLEIL' (Sun Curve).

Country/City	Percentage (%)
Portugal	94%
Irlande	96,3%
Royaume-Uni	93%
Belgique	89%
France	91%
Allemagne	85%
Pologne	83%
Autriche	89%
Suisse	92,7%
Italie	96,7%
Espagne	99,3%
Grèce	98%
Turquie	98%
Maroc	98%
Algérie	98%
Libye	98%
Égypte	98%
Soudan	98%
Chad	98%
Niger	98%
Mali	98%
Burkina Faso	98%
Côte d'Ivoire	98%
Ghana	98%
Sierra Leone	98%
Libéria	98%
Cap-Vert	98%
Guinée-Bissau	98%
Guinée	98%
Sénégal	98%
Mali	98%
Niger	98%
Chad	98%
Soudan	98%
Égypte	98%
Libye	98%
Algérie	98%
Tunisie	98%
Maroc	98%
Grèce	98%
Italie	96,7%
France	92%
Allemagne	88%
Pologne	85%
Autriche	89%
Suisse	92,7%
Italie	96,7%
Espagne	99,3%
Grèce	98%
Turquie	98%
Maroc	98%
Algérie	98%
Libye	98%
Égypte	98%
Soudan	98%
Chad	98%
Niger	98%
Mali	98%
Burkina Faso	98%
Côte d'Ivoire	98%
Ghana	98%
Sierra Leone	98%
Libéria	98%
Cap-Vert	98%
Guinée-Bissau	98%
Guinée	98%
Sénégal	98%

25

Une éclipse au ras de l'horizon ouest bien dégagé

L'éclipse a lieu en fin de journée, peu avant le coucher du Soleil. La Lune cache le Soleil, alors que celui-ci n'est plus qu'entre 10° et 4° de hauteur par rapport à l'horizon Ouest en fonction de votre position.

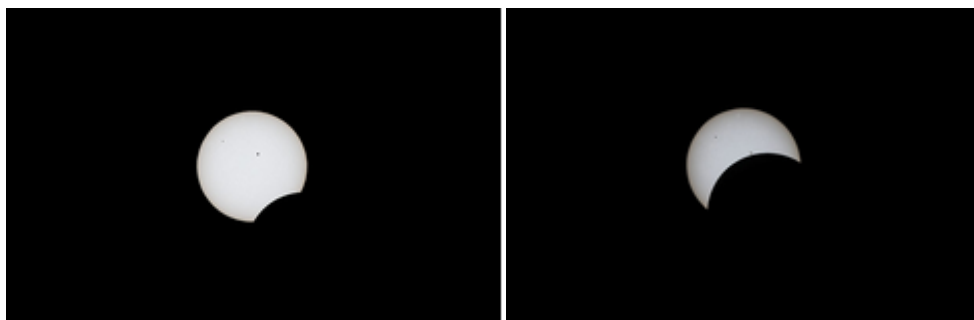
Nous vous encourageons à prendre connaissance des horaires exacts pour votre lieu d'observation avec une application dédiée pour ne pas manquer les moments importants, notamment :

- le début de la phase partielle (quand le disque solaire commence à être mordu par la Lune),
- le début et la fin de la totalité si vous êtes dans la bande de totalité,
- le moment du maximum de l'éclipse si vous n'êtes pas dans la bande de totalité.
- **ÉclipSEOP** est une application web proposée par Le Service espace de l'Observatoire de Paris (SE-OP) pour l'observation de l'éclipse de Soleil du 12 août 2026. Zoomez et cliquez sur la carte du monde pour connaître les horaires de l'éclipse et le taux d'occultation (ou degré d'obscurité) au lieu qui vous intéresse.
- **Eclipsefan** est une autre application web développée récemment sous forme de projet open source à l'initiative d'un astronome amateur. En plus de fournir les horaires, elle comporte des fonctionnalités intéressantes comme les statistiques météo et les calculs de profils d'horizon (pour vérifier que le Soleil n'est pas masqué par des reliefs).

Un spectacle inoubliable avec ces différentes phases

Porter la lunette à éclipse solaire

Les phases partielles de l'éclipse

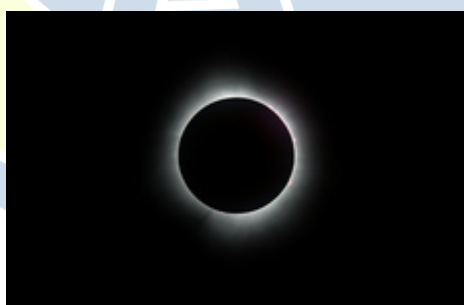


En dehors de la bande de totalité, ou avant la phase de totalité de l'éclipse, il sera très amusant de voir la Lune grignoter peu à peu le disque solaire. Essayez de capter les tout premiers instants et vérifiez l'heure qu'il est pour constater l'exactitude des calculs de mécanique céleste ! Bien entendu, il vous faut prendre des précautions pour ne pas abîmer vos yeux : **utiliser les lunettes spéciales Eclipse solaire**

Le phénomène est assez lent, mais le mouvement de la Lune est perceptible !

Quand le Soleil commencera à être majoritairement occulté, il restera aveuglant mais vous pourrez percevoir que sa lumière devient inhabituelle, en regardant autour de vous. Par ailleurs la température commencera à baisser. Au-delà de 80% d'obscurité, pas de doute, il se passe quelque chose d'étrange !

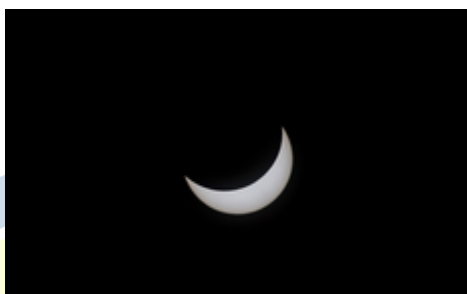
La phase de totalité (pour les chanceux dans le Nord de l'Espagne)moins de 2 minutes



Si vous avez la chance de vous trouver dans la bande de totalité le jour J et que la météo est favorable, alors préparez-vous à vivre un spectacle fabuleux ! Le moment précis où le Soleil disparaît derrière la Lune est un véritable basculement, le Soleil noir est entouré

d'une couronne blanche et des protubérances de couleur rose , il fait sombre à tel point que des étoiles et planètes peuvent apparaître dans le ciel, l'émotion est à son comble

Ne pas négliger la fin ! (Notamment sur la côte atlantique)



Porter les lunettes à éclipse

Une fois le maximum passé, la Lune se retirera doucement du disque solaire. Votre curiosité sera satisfaite et vous considèrerez peut-être que le spectacle n'a plus guère d'intérêt. Ne vous lassez pas trop vite ! Cette éclipse de fin de journée est particulière et, selon l'endroit où vous serez, il sera intéressant de suivre le Soleil jusqu'à son coucher. Celles et ceux qui se trouveront sur la côte atlantique, surtout du côté du Pays basque ou des Landes, seront aux premières loges avec la possibilité d'un étonnant coucher de soleil sur la mer, durant lequel on verra le disque solaire échancre par la Lune !

À Biarritz par exemple, le Soleil sera encore occulté à 8% au moment où il touche l'horizon. Tandis qu'à la Rochelle, l'éclipse se termine au moment où le Soleil touche l'horizon.

Comment observer l'éclipse en sécurité ?

Vous devez absolument protéger vos yeux avec un dispositif certifié

Une éclipse n'est pas dangereuse par elle-même, c'est le fait de regarder le Soleil qui l'est. En temps normal, personne ne pense à essayer de regarder le Soleil. Alors que pendant une éclipse on veut voir ce qui se passe ! Il est alors très important de se protéger efficacement car fixer le Soleil est très dangereux pour les yeux, que ce soit à l'œil nu ou (encore plus) avec un instrument d'optique.

Observer l'éclipse avec des lunettes de protection spéciale éclipse solaire

Les lunettes de protection dites « lunettes d'éclipse » sont un moyen simple et efficace de voir le disque solaire se faire grignoter par la Lune. Attention, choisissez des lunettes présentant toutes les garanties de sécurité :

- des lunettes **certifiées « CE »** conformes au règlement européen 2016/425 et conformes aux exigences de transmission de la **norme ISO 12312-2** (les acheter chez un vendeur sérieux qui s'approvisionne auprès d'un fabricant sérieux)
- des lunettes en bon état (pas de rayures...).

Les lunettes d'éclipse en carton sont économiques (quelques euros la paire), peuvent être conservées quelques années et utilisées pour plusieurs éclipses, à condition de ne pas les abîmer. Une astuce : si vous avez un vieil étui à lunettes rigide, pourquoi ne pas y ranger vos lunettes d'éclipse ? Elles y seront plus en sécurité que dans un tiroir pêle-mêle avec divers objets pouvant les rayer (clefs, stylos, etc.).

Pour des informations complémentaires, vous pouvez aller sur le site www.eclipseinfo.fr

QUELQUES OBJETS DU CIEL PROFOND D'AOUT

POUR LES ASTROPHOTOS

LDN1235, LA NEBULEUSE OBSCURE DU REQUIN

LA ROSE DE VALETINE SH2-174

NGC7635 LA NEBULEUSE DE LA BULLE

IC5146, LA NEBULEUSE DU COCON

NGC6820

AstroGouv
POUR LES OBSERVATEURS

L'ETOILE DOUBLE DELTA CEPHEI

M7, L'AMAS DE PTOLEMEE

NGC6934

LE SYSTÈME OMICRON, O1 et O2 DU CYGNE

SYSTÈME 61 CYGNI

L'ETOILE 16 CYGNI

LA VOIE LACTEE DANS LE CYGNE

LE 5 INVERSE DANS HERCULE

LDN1235, LA NEBULEUSE OBSCURE DU REQUIN



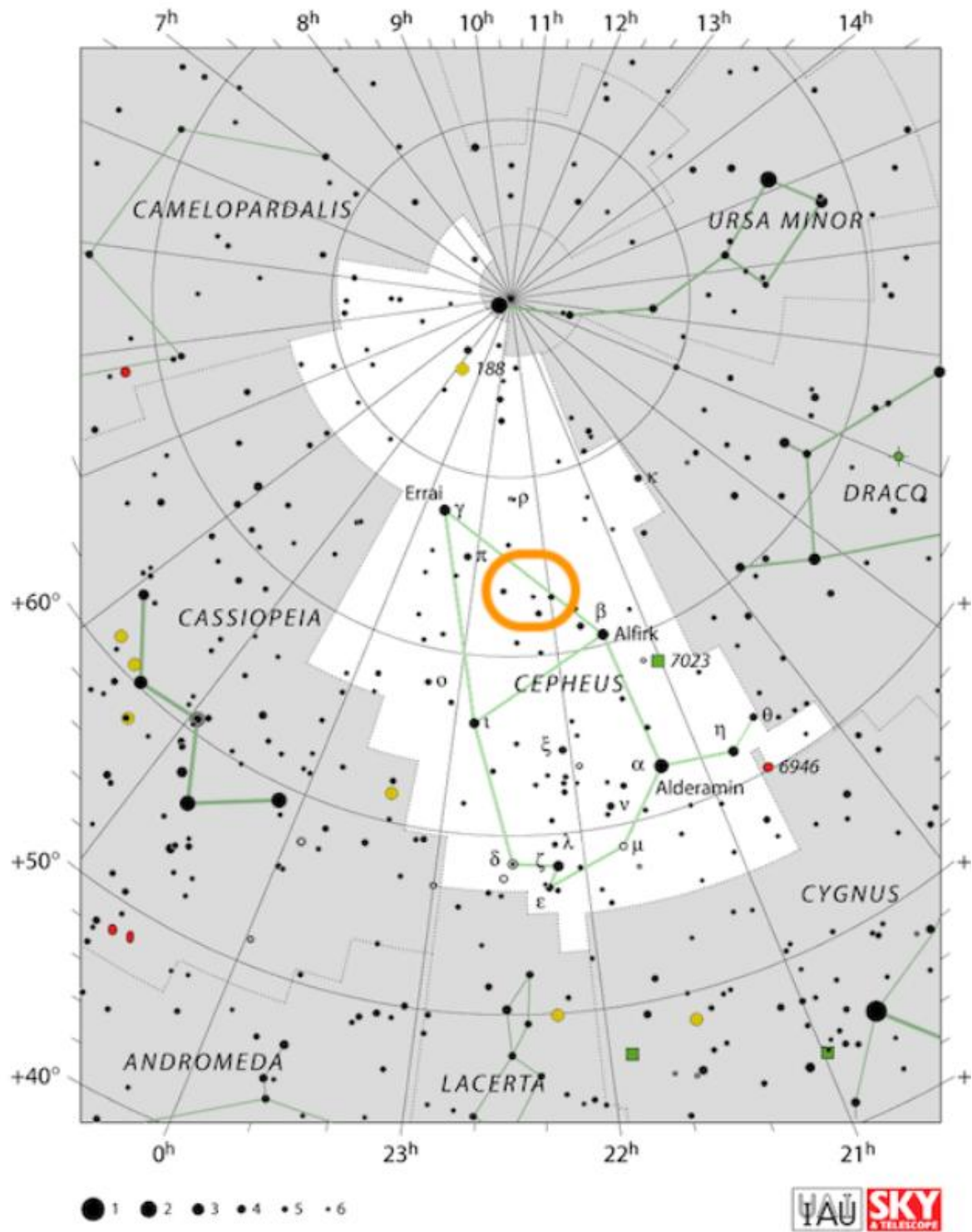
Constituée de gaz interstellaire et de poussière elle fait partie d'un grand nuage moléculaire dans la constellation de *Céphée*. On y trouve deux nébuleuses à réflexion bleue, vdB149 et vdB150, Elle est constituée de poussière interstellaire qui cache en partie la lumière des étoiles qui se trouve derrière elle.

Constellation, Céphée



La nébuleuse du requin est composée de poussière interstellaire, qui est si épaisse qu'elle cache la majeure partie de la lumière derrière elle. Les nébuleuses sombres comme celle-ci sont souvent difficiles à traiter parce qu'elles sont extrêmement faibles et sont difficiles à faire ressortir du milieu de fond en raison de leur caractère sombre. Ces objets du ciel profond sont également presque incolores, de sorte que vous ne pouvez vraiment pas améliorer les couleurs individuelles tout au long de l'image.

Localisation, située à 1/3 du chemin entre l'étoile Béta et Gamma



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
LDN1235	15AL	14.74	650AL	16'd'arc

LA ROSE DE VALETINE SH2-174



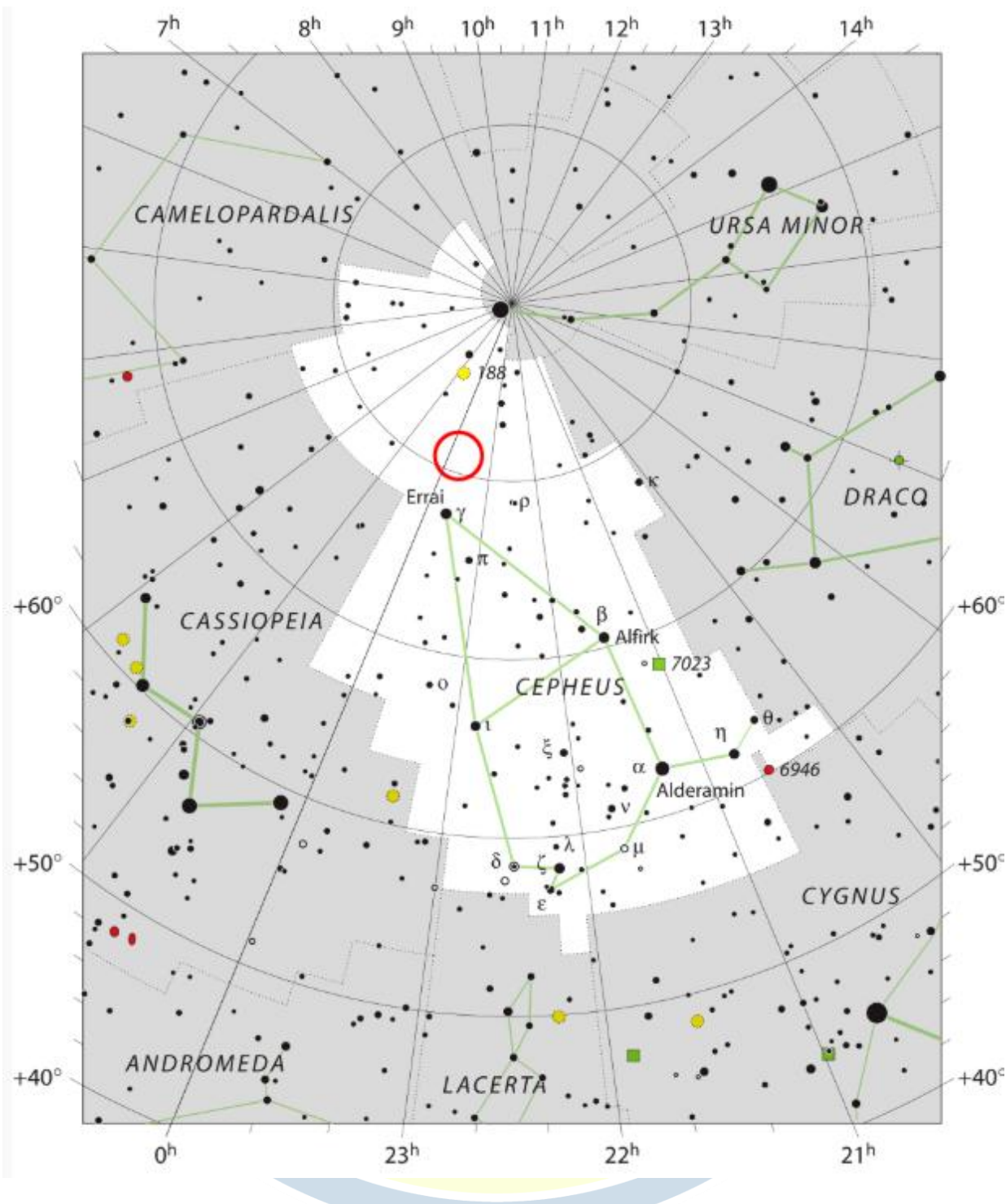
Nébuleuse planétaire, circumpolaire, assez particulière. Les nuages d'hydrogène (rouges) et d'oxygène (bleus-verts) ionisés se sont déplacés à des vitesses différentes depuis l'étoile qui aurait donné naissance à la nébuleuse, dont il reste une naine blanche visible au centre de la zone bleue., C'est l'une des nébuleuses planétaires les plus septentrionales de la voûte céleste la naine blanche (PK 120+18.1) ne se trouve pas au centre de la nébuleuse. Cette asymétrie est due à l'interaction de la nébuleuse planétaire avec le milieu interstellaire qui l'entoure.

Constellation Céphée.



Visible sur des photos à longue exposition prises avec un puissant télescope amateur

Localisation. Située entre Céphée et l'étoile polaire Elle est située à environ 3° au nord de γ Cephei, en direction de l'étoile polaire



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
SH2-174	4.6AL	14.74	1000AL	16'd'arc



Défi du mois Astrophoto

NGC7635 LA NEBULEUSE DE LA BULLE



Nébuleuse d'émission de la région HII située dans le nord-ouest de Cassiopeia, près de la frontière avec Céphée. Découverte en 1787 par William Herschel. Il s'agit d'un nuage de gaz en expansion presque sphérique issu d'une jeune étoile très chaude de magnitude 8,7 dont la masse est estimée à 40 fois celle du Soleil. Ce nuage est entouré par une région d'hydrogène ionisé, Elle est révélée par l'astrophotographie

Constellation Cassiopée



Œil nu : Inobservable



Jumelles : Inobservable



Petite lunette : Inobservable

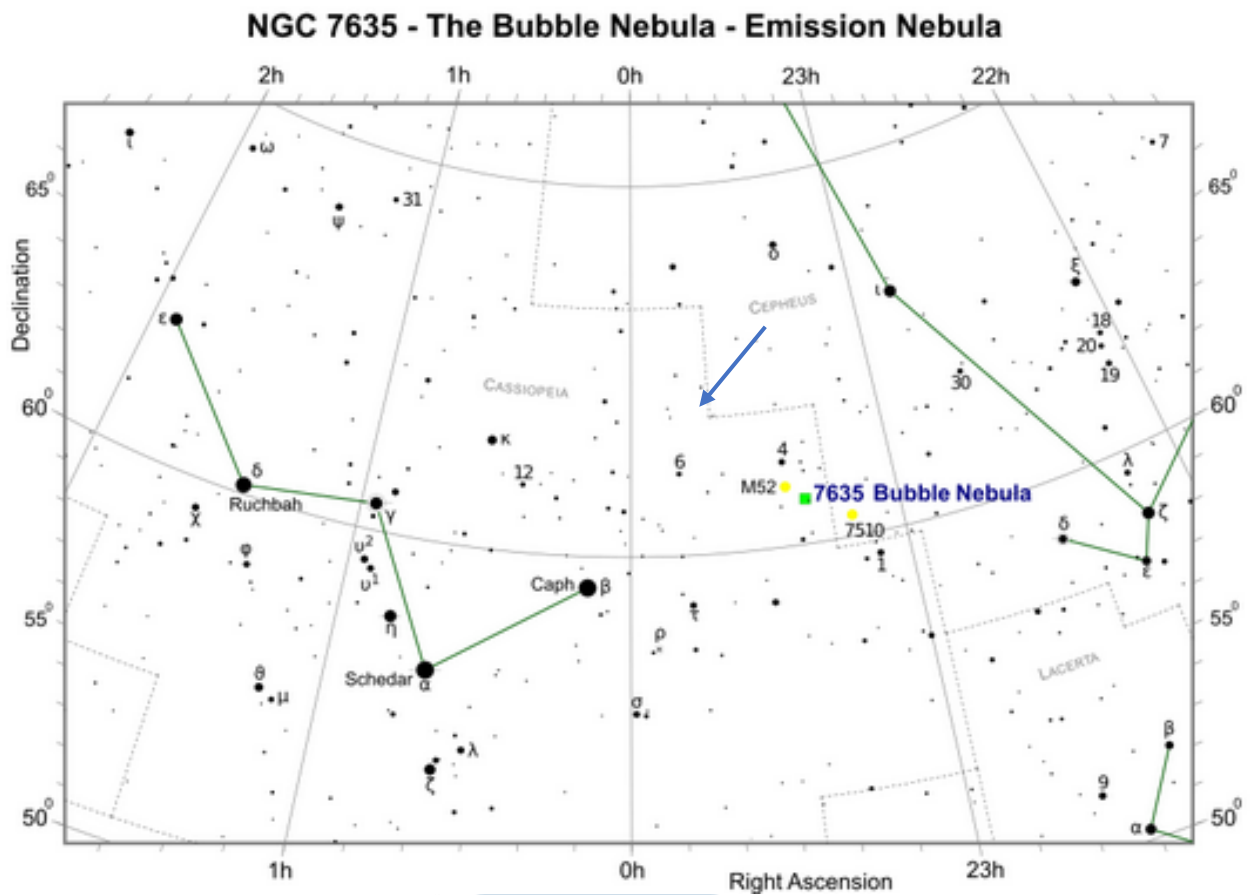


Télescope : Inobservable



Réaliser une image de la nébuleuse de la Bulle dans un champ plus large permet d'obtenir un résultat très intéressant. D'autres nébuleuses sont présentes et l'amas M52, dont la couleur tend vers le blanc-bleu, apporte un contraste bienvenu à la dominante rouge de l'image. Il est donc recommandé de l'inclure dès que le champ le permet

Localisation A mi-distance entre Cassiopée et Céphée dans le même champs que M52 avec un oculaire de grand champs, situé à 35' à l'ouest de M52, avec le cluster ouvert NGC 7510 positionné à 1,5 degré au sud-ouest.



	Dimension	Magnitude	Distance	Taille apparente
NGC7635	7AL	11	10000AL	15'×8" d'arc

IC5146, LA NEBULEUSE DU COCON



Petite nébuleuse en réflexion/émission nuage d'hydrogène ionisé qui donne naissance à de nouvelles étoiles à l'extrémité d'un long nuage de poussières. L'étoile centrale de l'amas est de magnitude 10. Une caractéristique particulière de cette nébuleuse est une longue "queue" sombre qui s'étend vers l'ouest à partir de celle-ci. Cette "queue" est Barnard 168 — une nébuleuse sombre composée de poussière interstellaire froide. Il s'agit d'une magnifique pouponnière d'étoiles, Le « Cocon » abrite ainsi un petit amas ouvert (désigné sous le nom « Collinder 470, contenant une vingtaine d'étoiles

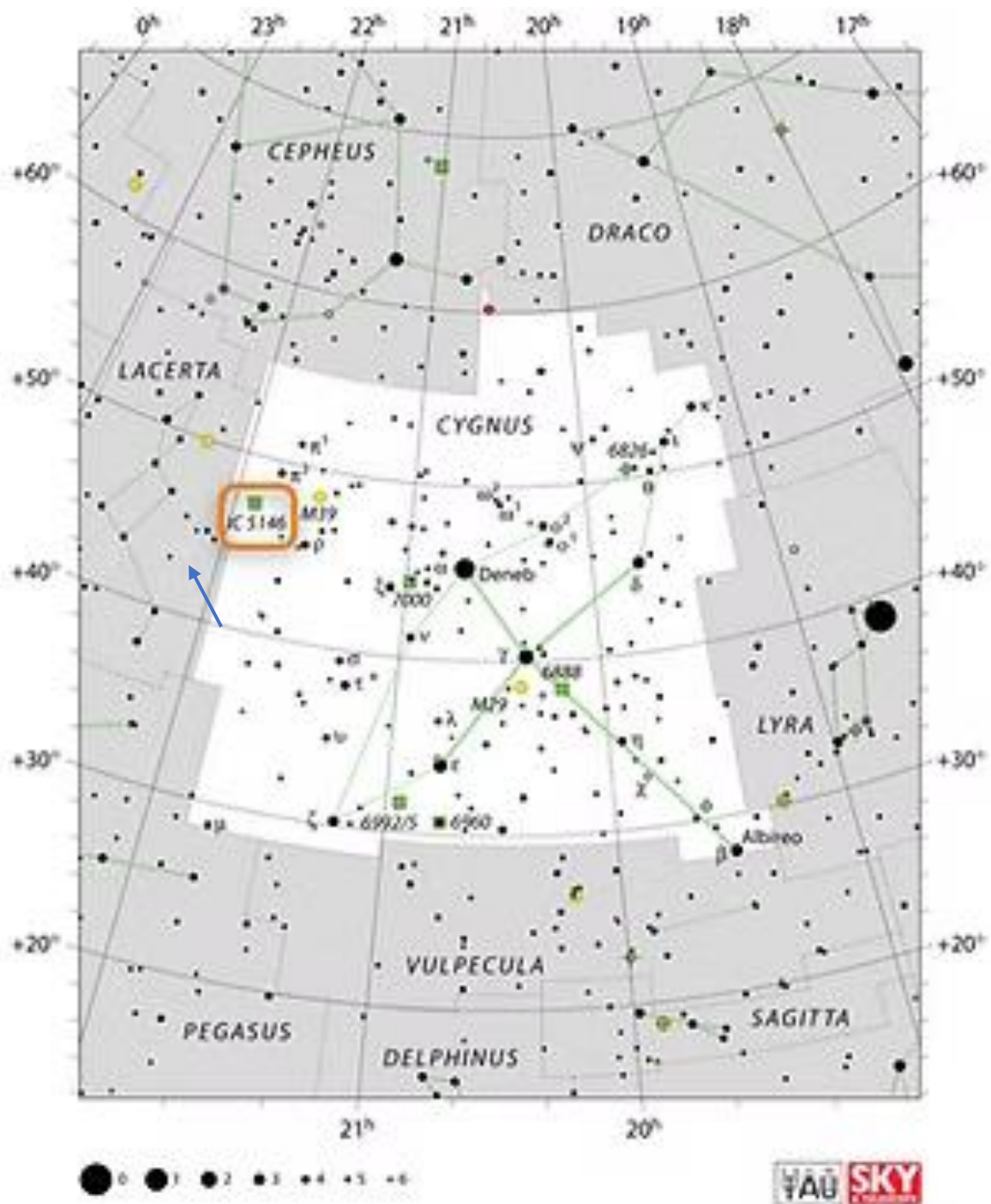
Observation il sera difficile d'observer la nébuleuse elle-même même dans des télescopes de taille moyenne. , mais sa queue peut être observer



cible passionnante à capturer car elle est colorée, et a une très longue queue de poussière sur un côté que vous pouvez inclure dans votre cadre !

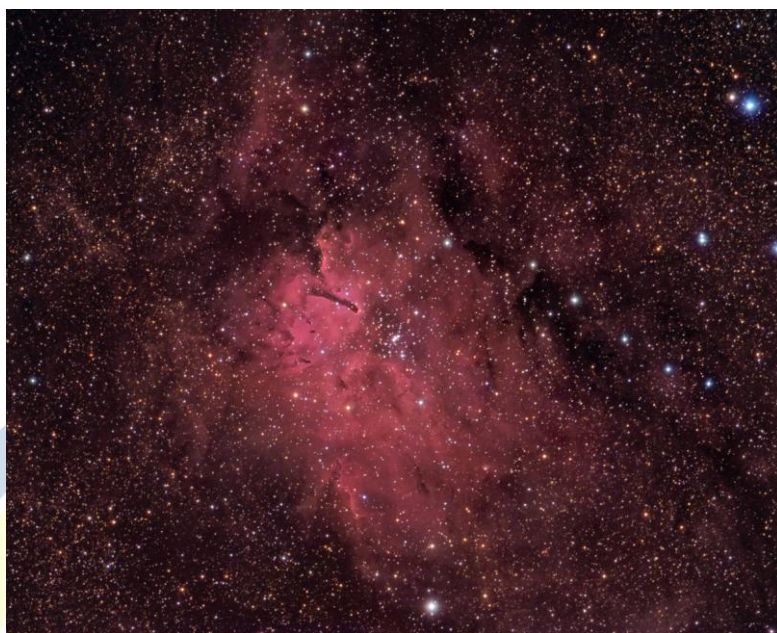
Constellation, Cygne

Localisation entre Céphée et le Cygne, Elle est située à l'extrémité de la nébuleuse obscure Barnard 168 C'est près de M39, un cluster qui n'est pas facile à trouver. La meilleure façon de se poser manuellement sur IC 5146 est de tracer une ligne imaginaire entre l'étoile très brillante Deneb et 4 Lac, l'étoile de Lacerta la plus proche de Cygnus. Votre cible sera d'environ 3/4 du chemin de Deneb.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
IC5146	15AL	7.1	3500AL	12'd'arc

NGC6820



Belle Nébuleuse en émission associée à l'amas ouvert NGC6823, découverte par l'astronome allemand Albert Marth en 1864 ses nuages de gaz et de poussières sont sculptés par le rayonnement des jeunes étoiles nées dans la nébuleuse.

Constellation le Petit Renard

Observation, on peut repérer l'amas NGC6823

 Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Inobservable

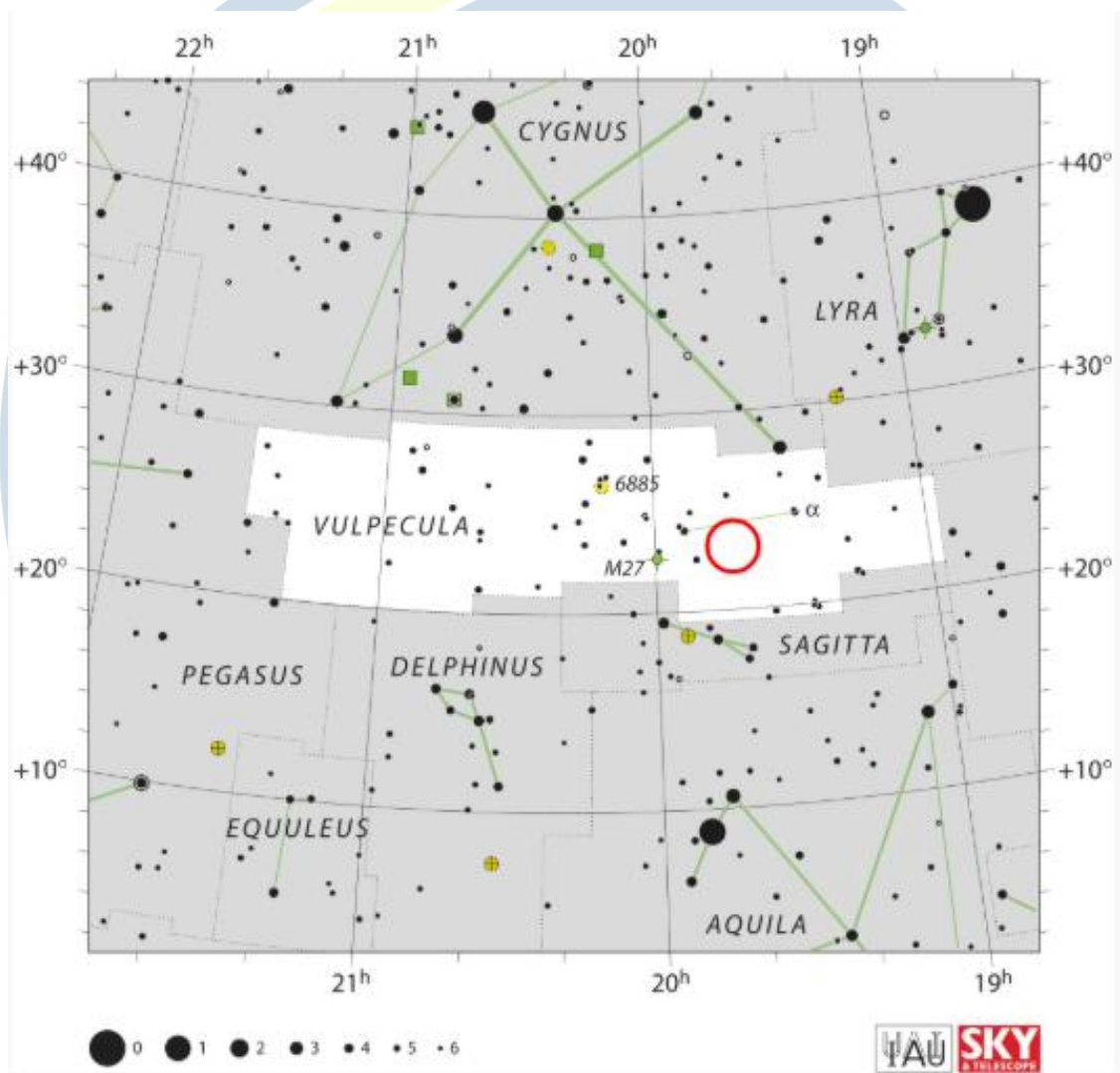
 Petite lunette : Inobservable

 Télescope : Inobservable

 Présente de beaux détails, en particulier dans les zones plus sombres avec la présence de « piliers » (similaires aux célèbres « piliers » de la nébuleuse M16), qui sont des lieux actifs de formation stellaire. Résultat de cette activité de création d'étoiles : l'amas ouvert NGC 6823 occupe le centre de cette nébuleuse. Les étoiles situées au centre de cet amas, nées il y a à peine 2 millions d'années sous l'effet de l'effondrement de certaines parties de la nébuleuse (des « piliers » aujourd'hui disparus...), sont

majoritairement de brillantes étoiles bleues ; c'est à dire des étoiles chaudes et très lumineuses, en particulier dans le rayonnement ultraviolet. Ces étoiles, nées du nuage de gaz, illuminent et ionisent désormais en retour ce dernier ; rendant ainsi la nébuleuse visible, en particulier dans la raie Ha de l'hydrogène. Mais les étoiles qui composent cet amas se situent en réalité sur l'ensemble de la zone de la nébuleuse, et les étoiles situées en périphérie sont encore plus jeunes que les étoiles au centre.

Localisation Situé à 4° Ouest de la nébuleuse M27



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6820	50AL	13.3	6000AL	40'd'arc

NGC7008, LA NEBULEUSE DU FŒTUS



Très belle nébuleuse planétaire bleue et violette

Constellation : le Cygne

 Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Inobservable

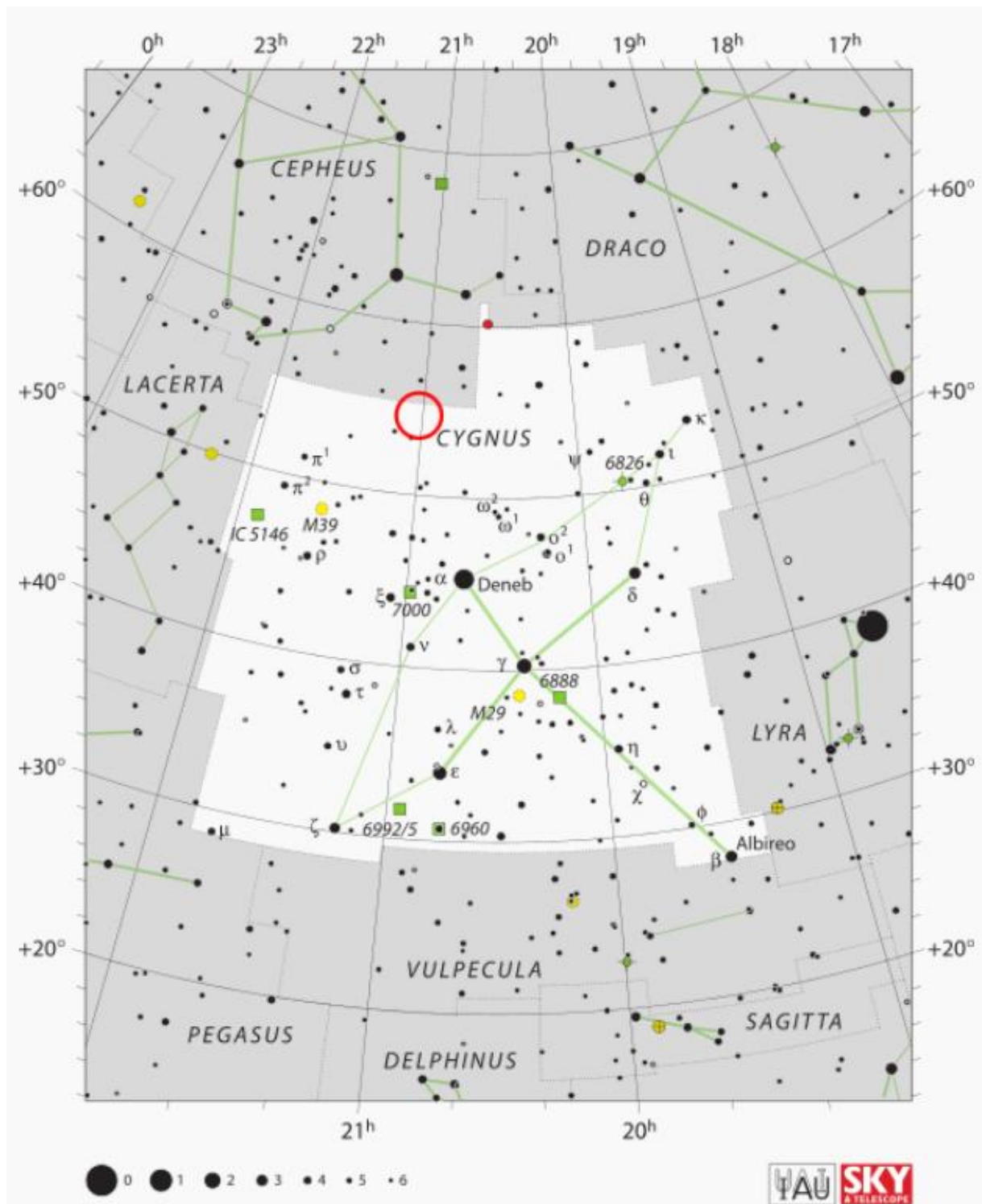
 Petite lunette : Inobservable

 Télescope : Difficile



Belle nébuleuse planétaire colorée

Localisation : à mi-chemin entre Deneb et Aldéramim de Céphée, située à environ 8,4 degrés presque directement au sud d'Aldéramin (Alpha Cephei) et à environ 9,4 degrés presque directement au nord de Deneb, éloignée de toute étoile brillante importante. Elle risque d'être difficile à localiser sans un télescope muni d'une monture autoguidée.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC7008	1.2AL	10.7	2860AL	1.43'd'arc

NGC6905 ,LA NEBULEUSE DE L'ECLAIR BLEU



Nébuleuse planétaire, située à la frontière Dauphin et la Flèche

Constellation, le Dauphin

 Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Inobservable

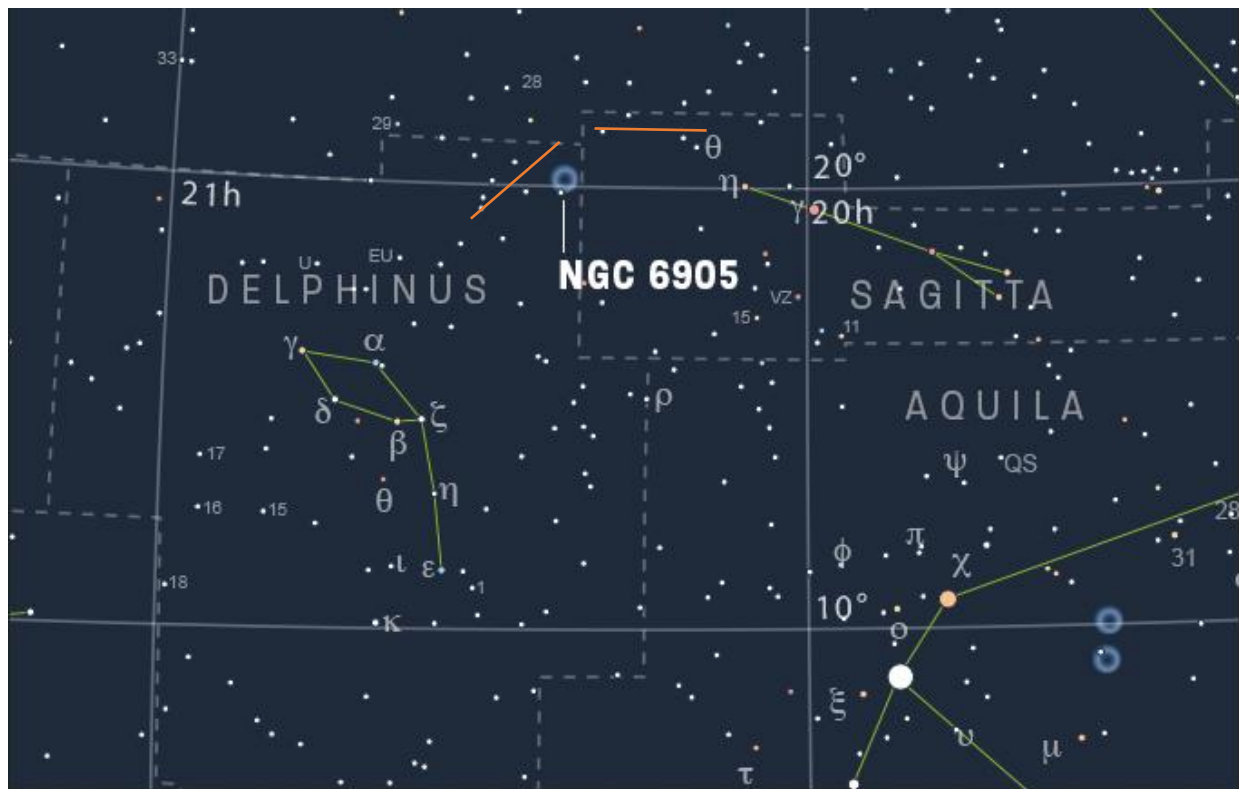
Petite lunette : Inobservable

 Télescope : Difficile ; à découvrir dans une grande optique



Nébuleuse planétaire riche en oxygène.

Localisation La nébuleuse planétaire est assez éloignée de toute étoile brillante. Elle est située à environ 5,8 degrés au nord-ouest de l'étoile Sualocin, l'étoile alpha du Dauphin, et à 5,5 degrés de Gamma Sagittae, l'étoile la plus brillante de la constellation de la Flèche. La nébuleuse se trouve sur la même déclinaison que Eta de la Flèche. Le célèbre astérisme «arrow» de Sagitta peut être réquisitionné pour aider à traquer le Flash Bleu. Regardez à quatre degrés à l'est de magnitude +5 eta (η) Sagittae, l'étoile marquant la pointe de la flèche. Elle est nichée dans un triangle d'étoiles de neuvième magnitude.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6905	3.09AL	11.1	8200AL	1.2'd'arc

NGC6781, LA NEBULEUSE DE LA LUNE FANTOME



Nébuleuse planétaire

Constellation, l'Aigle

 Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Inobservable

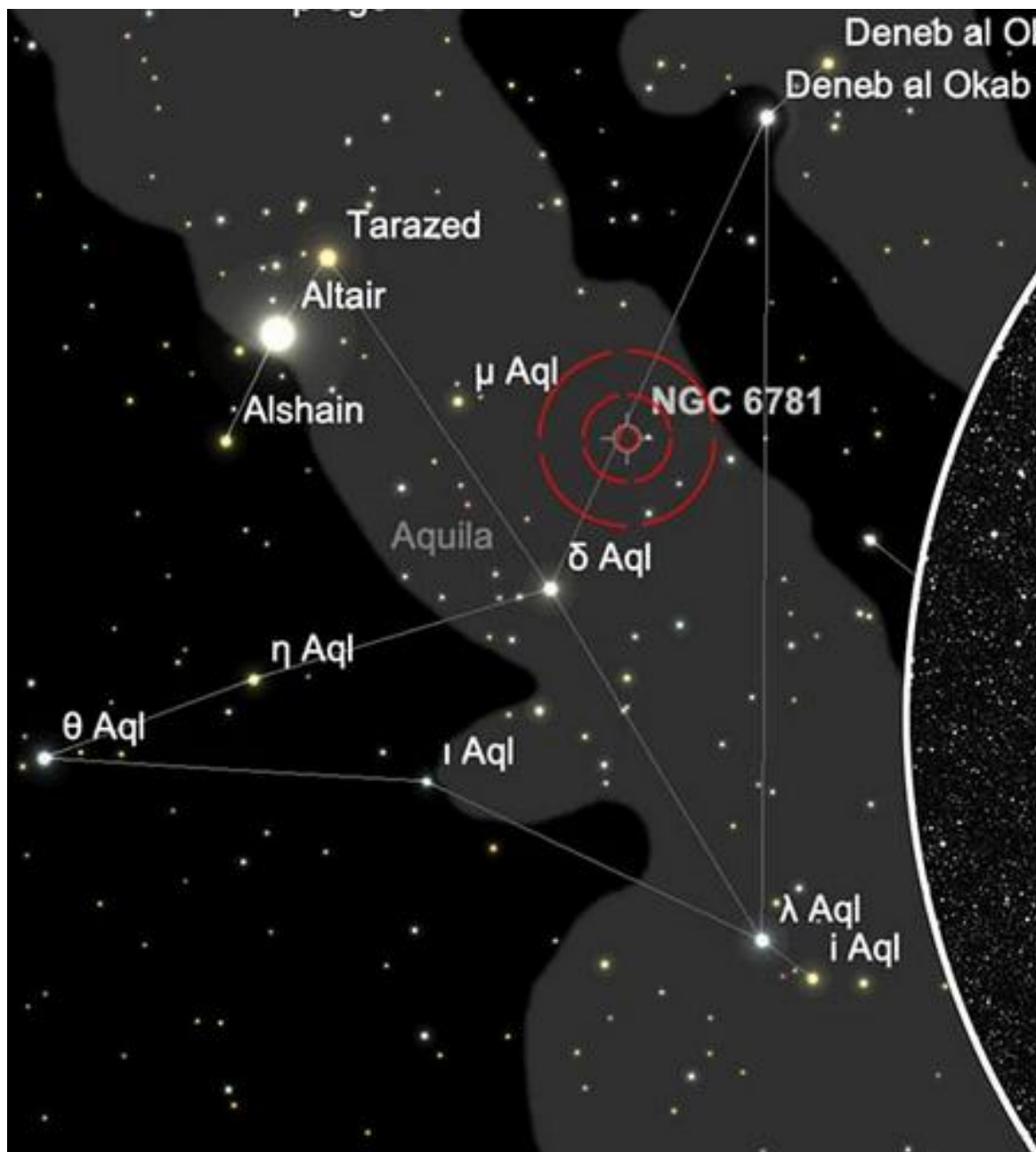
 Petite lunette : Inobservable

 Télescope : Difficile



L'une des plus belles nébuleuses planétaires

Localisation se trouve dans l'aile occidentale de la constellation de l'Aquila. Elle se trouve en fait sur l'axe de l'aile, , δ Aquilae (3,4 mag) avec la pointe de l'aile ζ Aquilae (3,0 mag). La luminosité de surface assez faible de la nébuleuse nécessite un ciel pas trop fortement pollué par la lumière sans une lune perturbante



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC	0.97AL	11.1	1610AL	1.9'd'arc

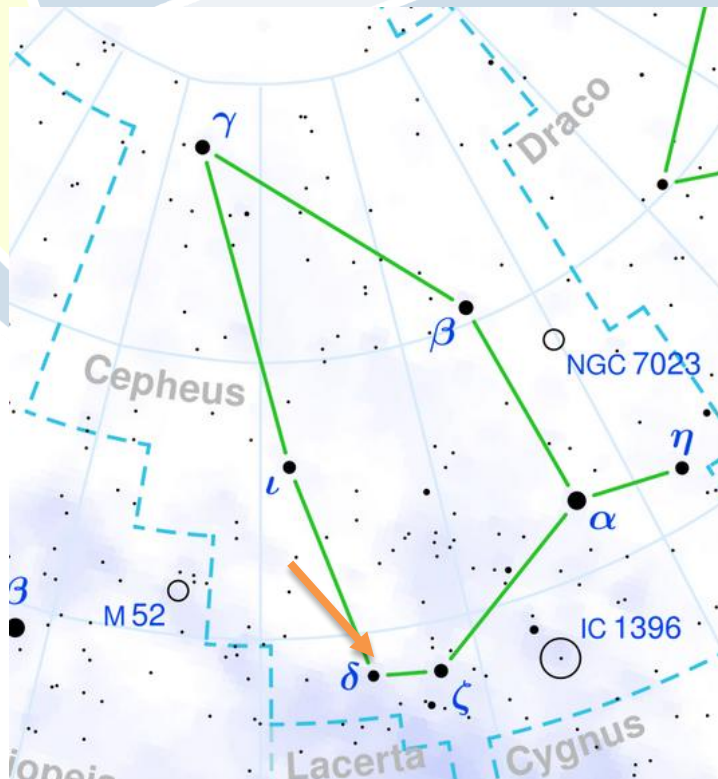
L'ETOILE DOUBLE DELTA CEPHEI



C'est un couple d'étoiles jaune et bleue à 890 AL, séparées de 0,2 AL (41 secondes d'arc) : elles sont donc liées par la gravitation. En fait, chaque composante est une double spectroscopique ce qui en fait un système quadruple.

Delta Cephei A est une étoile variable pulsante de type céphéide classique. La magnitude apparente varie de 3,6 à 4,3 de manière très régulière avec une période de 5,4 jours. Pour ces étoiles de masse comprise entre 4 et 20 fois celle du Soleil, il existe une relation entre la luminosité (la magnitude absolue) et la période de pulsation : en comparant avec la magnitude apparente, on en déduit la distance c'est pourquoi ce type d'étoile porte la qualification de chandelle standard. Cette découverte due à Henrietta Swan Leavitt vers 1910 a permis de mesurer les distances des objets dans notre galaxie et dans les galaxies proches, ce qui a transformé notre compréhension de l'univers.

Observable au moins avec un grossissement de 90 fois





Défi du mois au Télescope

M7, L'AMAS DE PTOLEEMEE



Bel Amas ouvert, large et brillant Il a été découvert par l'astronome grec Claude Ptolémée, d'où son autre nom d'amas de Ptolémée, vers 138 après. J.-C. Il a été intégré dans le catalogue de Charles Messier en 1764. Il renferme plus de 100 étoiles

Sa visibilité facile à l'œil nu, aux jumelles ou aux petits télescopes, il captive les observateurs depuis des siècles., Messier 7 est une cible privilégiée pour les observateurs d'étoiles. Sa place dans l'histoire de l'astronomie, qui remonte au temps de Ptolémée, ajoute à son allure comme l'un des joyaux du ciel nocturne.

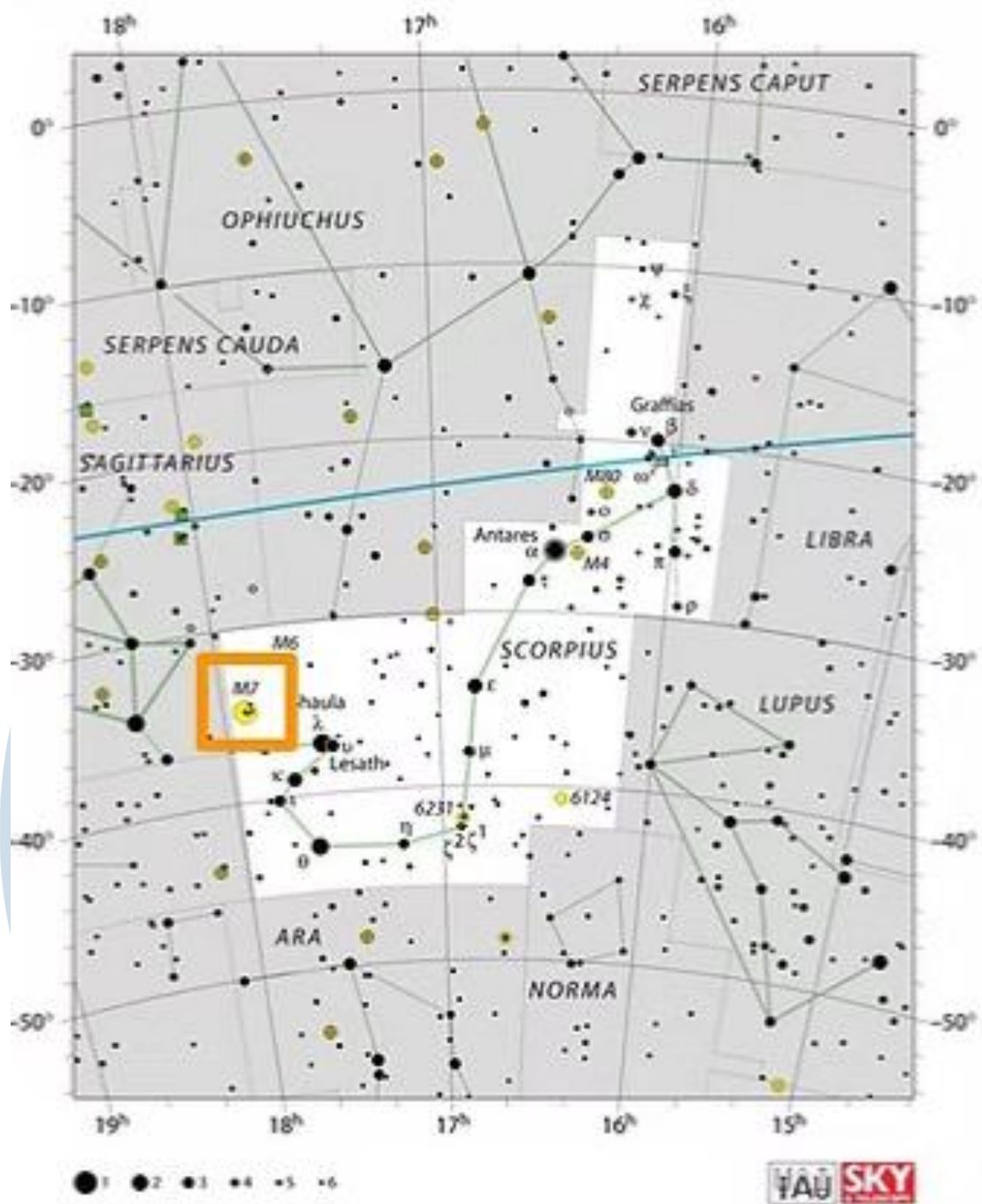
Constellation, le Scorpion

Observable aux jumelles



Excellente cible à photographier, car il se trouve dans une partie dense et poussiéreuse de la Voie Lactée, Révéler les faibles gaz de fond et les nuages de poussière environnants

Localisation A nos latitudes, l'amas de Ptolémée est très bas sur l'horizon. Pour l'observer de façon optimale, il faudra bien choisir son site d'observation et privilégier des instruments très ouverts comme des jumelles. Le repérer devrait être chose facile, coïncé à 4 ° du dard du Scorpion et 6° de la base du bec de la théière du Sagittaire



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M7	20AL	3.3	890AL	75'd'arc

NGC6934



Amas globulaire, détectable dans un esimple paire de jumelles 10par50 et se résout dans les grands télescopes

Constellation le Dauphin

Observable dans un télescope

Localisation se situe à 4 degrés plein sud de la dernière étoile du bout de la queue du Dauphin ,à savoir epsilon .Sa recherche se fait par la reconnaissance d'un doublet stellaire ,juste en dessous de l'amas .L'amas est situé à 0.5 degré au nord du doublet On prolonge la courbe formée par la queue du Dauphin, Béta Néta et Epsilon, on tombe sur ce fameux doublet



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
NGC6934	AL	8.83	49000AL	7.1'd'arc	

LE SYSTÈME OMICRON, O1 et O2 DU CYGNE



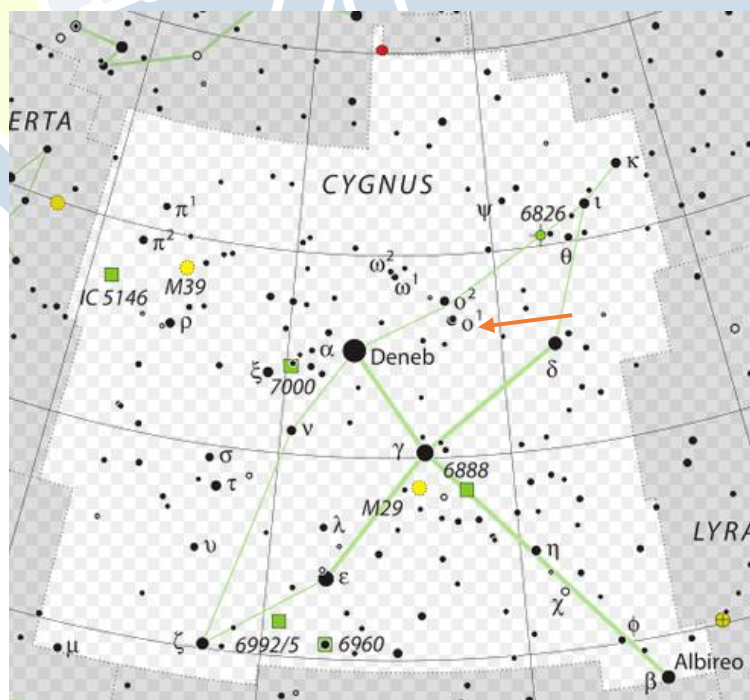
La désignation de Bayer **Omicron Cygni** (o Cyg, o Cygni) est partagée par deux étoiles de la constellation du Cygne :

- Omicron¹ Cygni (31 Cygni) ;
- Omicron² Cygni (32 Cygni).

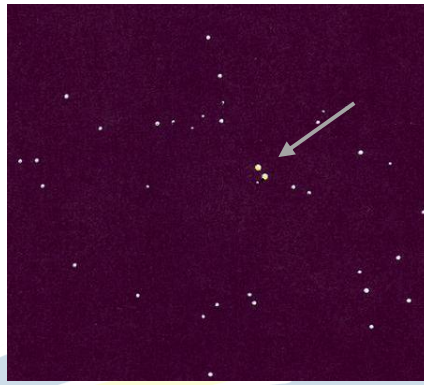
Les deux étoiles, Omicron¹ et Omicron² prises ensemble, sont considérées comme une étoile double optique. Elles ne sont pas classées comme étoile binaire car elles ne sont pas liées gravitationnellement, mais comme elles sont proches l'une de l'autre sur le ciel, elles ont été optiquement associées par Johann Bayer. De manière remarquable, les deux étoiles sont des binaires à éclipses de type Algol.

Localisation, située à l'ouest de Deneb

Observables aux jumelles 10 par 50



SYSTÈME 61 CYGNI



61 Cygni dite **étoile de Bessel** ou **étoile volante de Piazzini**, est un système binaire de deux étoiles naines orange quasi identiques. Elle est remarquable par son très rapide mouvement propre au sein de notre Galaxie. Sa magnitude de 5,2 qui la rend visible à l'œil nu sous un ciel pur, lui a donné la caractéristique d'être l'étoile la plus rapide visible à l'œil nu^[4].

Les 2 étoiles sont séparées l'une de l'autre de 32 secondes d'arc

61 Cygni ne doit pas être confondue avec 16 Cygni, autre étoile de la constellation du Cygne tout aussi remarquable mais pour d'autres raisons.

Observable avec un grossissement de 150 fois

Localisation

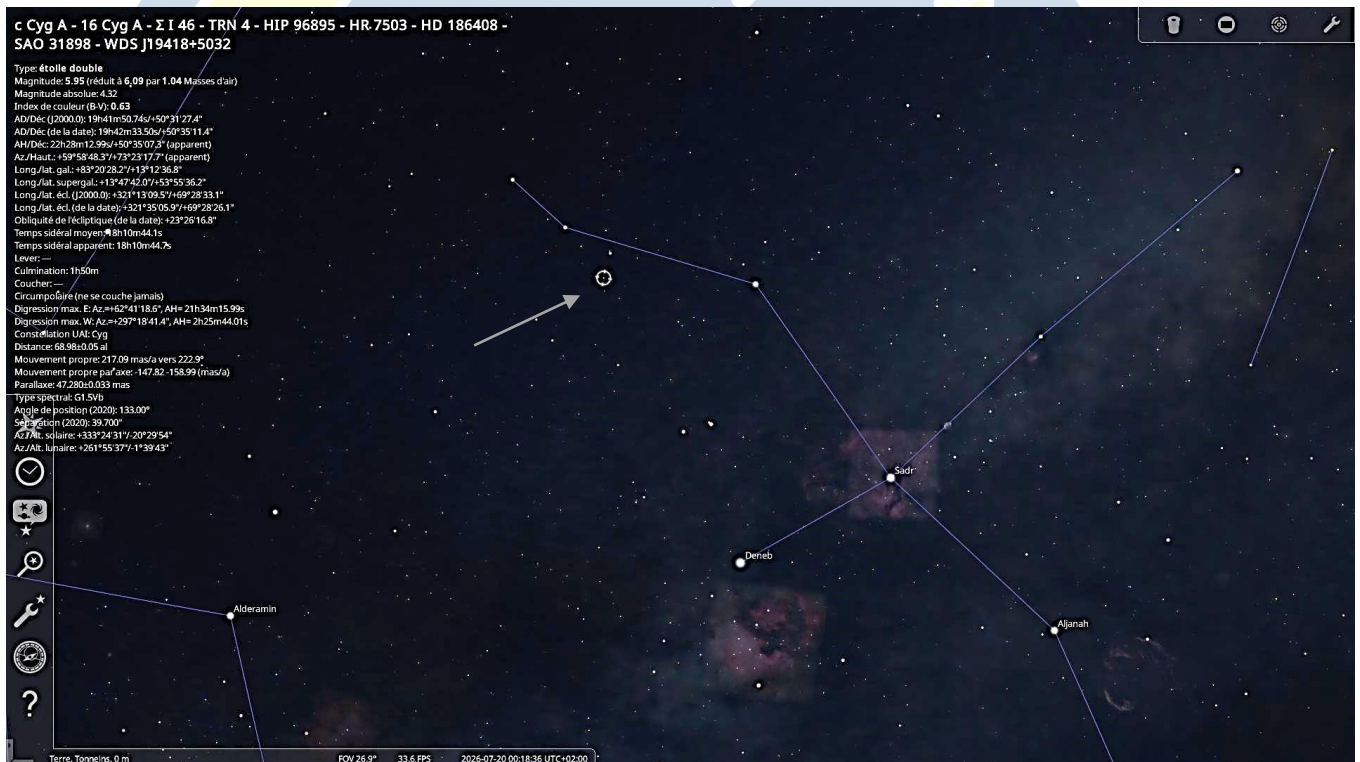


L'ÉTOILE 16 CYGNI



16 Cygni est une étoile double et se trouve à une distance d'environ 69,8 AL de la Terre. Les 2 composantes de deux étoiles naines jaunes, sont de magnitude similaire. Une exoplanète a été découverte le 22 octobre 1996 orbitant autour de l'une des étoiles.

Observable avec un grossissement 120fois



LA VOIE LACTÉE DANS LE CYGNE

L'été est la saison la plus propice à l'observation de la Voie lactée, cette arche qui correspond à notre galaxie vue de l'intérieur et qui traverse diverses constellations, dont le Cygne. Située non loin de l'étincelante Véga, une des premières étoiles visibles à la fin du crépuscule ,

Entrel'étoile gamma Sadr et Albiero , la Voie lactée est particulièrement bien visible: voici le nuage galactique du Cygne. Promenez-y vos jumelles : grâce au grossissement et à l'amplification de la lumière, les étoiles sont comme multipliées et la Voie lactée se métamorphose en un magnifique foisonnement stellaire! Ailleurs, celle-ci peut être en partie masquée par d'immenses nuages de poussière interstellaire : ainsi, le Grand Rift borde notre nuage galactique et semble couper la Voie lactée en deux.,situé à l'est du cou





Défi du mois aux jumelles

LE 5 INVERSE DANS HERCULE



Magnitude 8

Dimension 20' par 20'

Nombre d'étoiles 15

Localisation ,près de l'étoile Zdéta(mag2.8)

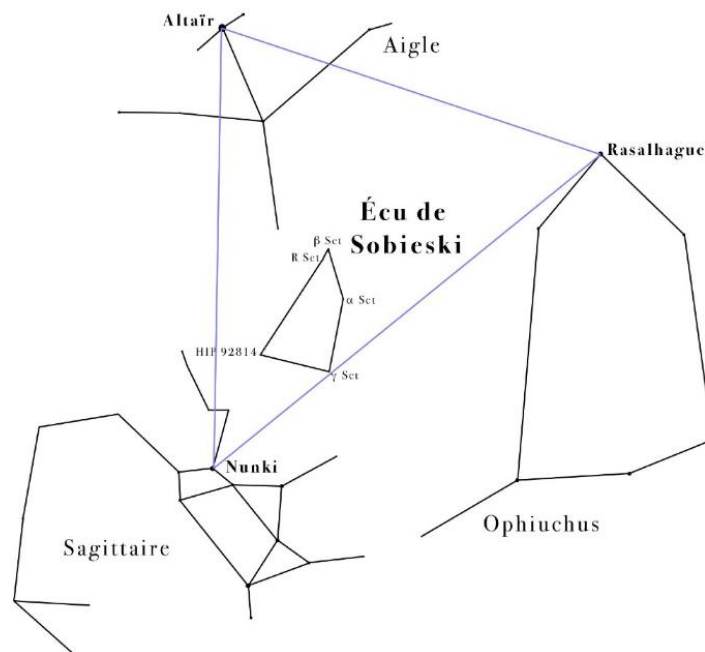


LA CONSTELLATION DU MOIS : L'ECU DE SOBIESKI

L'Ecu de Sobiewski se situe immédiatement à l'est de la Queue du Serpent. Entre la queue Aigle et le Sagittaire C'est une des plus petites constellations, mais sa position sur la Voie lactée lui permet de posséder quelques objets célestes notables. Située à 10° en dessous de l'équateur céleste, cette constellation est visible depuis n'importe quelle latitude terrestre.



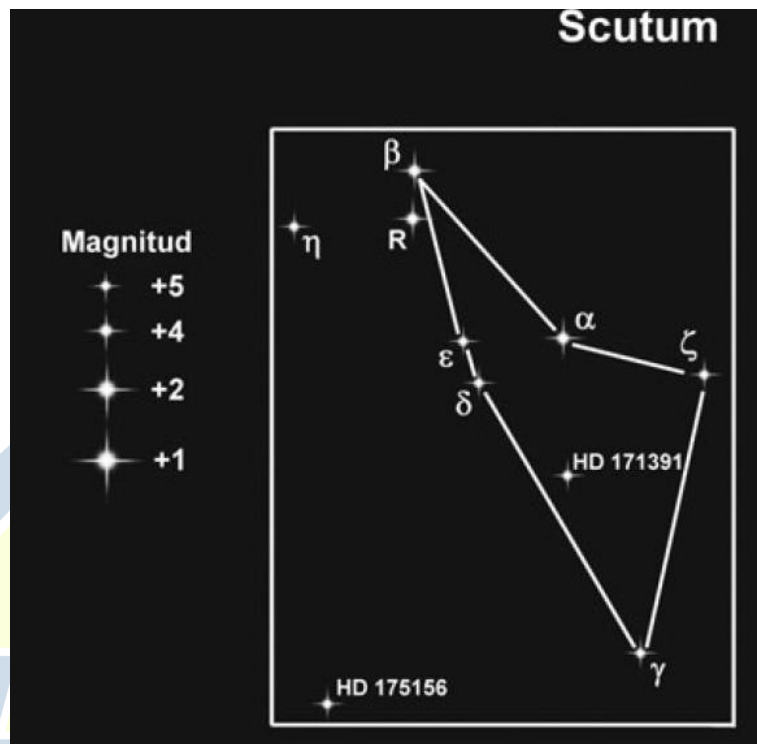
La constellation se situe dans le triangle formé par Altair de l'Aigle, Nunki du Sagittaire et l'étoile Alpha du Serpentaire



Histoire C'est l'une des seules, avec la Chevelure de Bérénice, dont le nom fait référence à un personnage historique : le roi Jean III Sobieski de Pologne qui dirigea la défense de Vienne contre les armées de l'Empire ottoman et qui remporta une bataille importante en 1683. Sept ans plus tard, l'astronome polonais Johannes Hevelius nomma cette petite partie du ciel, intercalée entre l'Aigle et le Sagittaire en son honneur (Scutum Sobiescianum).

La dénomination latine officielle de la constellation a depuis été raccourcie à Scutum. L'Écu, est aussi appelé « Le Bouclier ».

Ses étoiles principales



α Scuti, Ionnima

L'étoile la plus brillante de la constellation de l'Écu de Sobieski est α Scuti, une géante orange de magnitude seulement 3,85. Elle possède un rayon qui est 22 fois plus grand que le rayon solaire et elle est 151 fois plus lumineuse que lui. L'étoile pourrait être légèrement variable d'environ 10%. Elle est éloignée de 200 AL.

Bêta Scuti:

Deuxième étoile la plus brillante de la constellation, avec une magnitude de 4,22. C'est une étoile géante jaune, 50 fois plus grande que le soleil, environ 1270 fois plus brillante que notre étoile. Elle est située à 690 AL.

δ Scuti

Étoile variable, soumise à de petites pulsations sur plusieurs périodes de quelques heures qui se superposent, causant une variation minime de leur luminosité. Sa magnitude passe de 4,60 à 4,70.

δ Scuti est une étoile géante, blanche jaune, riche en métaux, elle est 2,2 à 2,4 fois plus massive que le Soleil et tourne sur elle-même 15 fois plus vite que celui-ci. Elle est située à 202 AL et possède deux compagnons optiques.

[γ Scuti \(Gamma Scuti\).](#)

De couleur blanche, magnitude 4.67, située à environ 291 al

[ζ Scuti \(Zeta Scuti\).](#)

3^{ème} étoile géante jaune, de magnitude 4.68, située à environ 270AL, système binaire

[η Scuti \(Eta Scuti\).](#)

Géante orange, 17 fois plus grande que le soleil, 1.4 fois la masse de notre Soleil de magnitude 4.83, située à environ 207AL Son âge serait de 2.8 milliards d'années

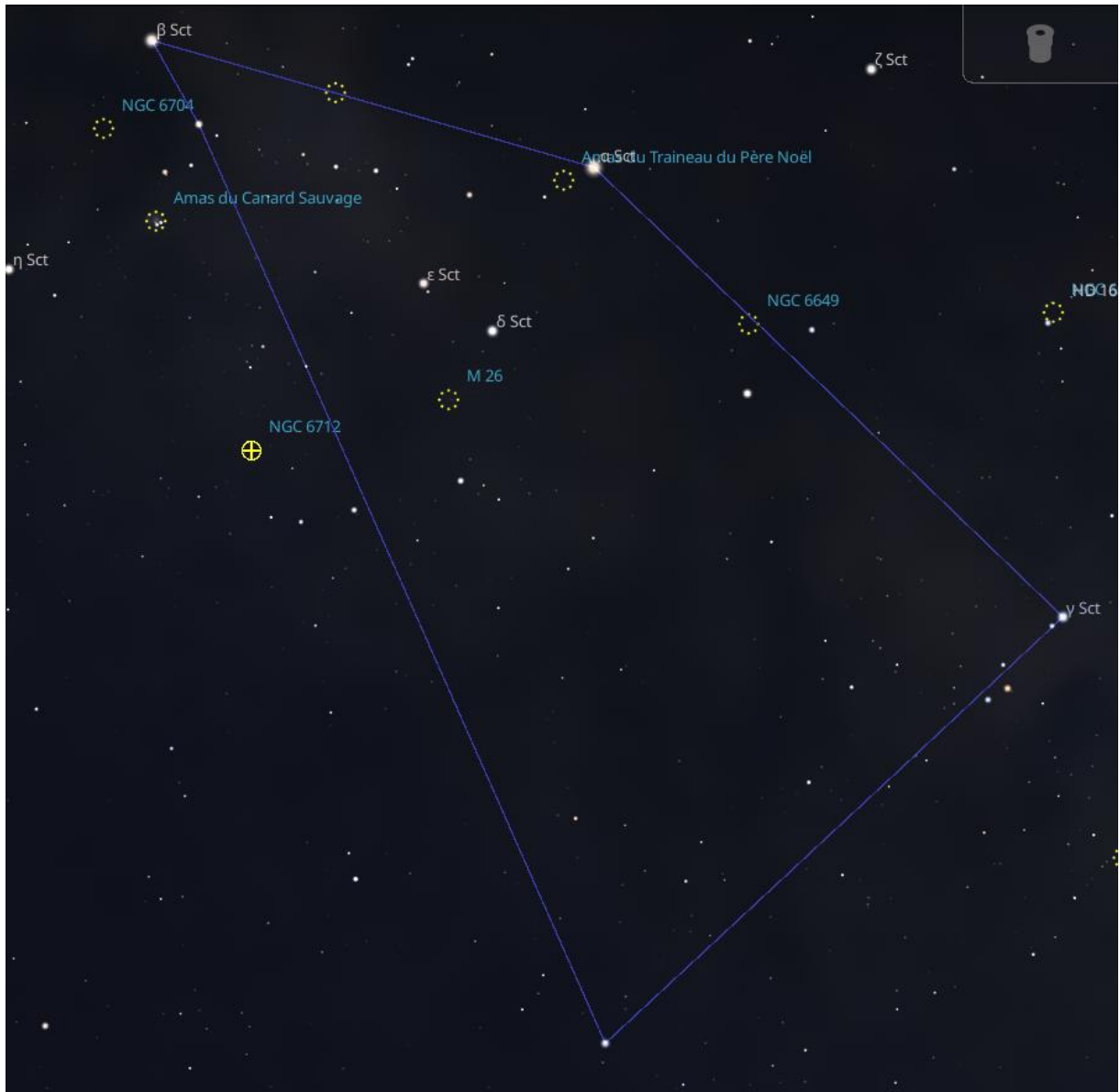
[ε Scuti \(Epsilon Scuti\).](#)

Système multiple d'étoiles, au moins 3 compagnons



Objets remarquables de l'Ecu de Sobieski:

Bien qu'elle soit la cinquième plus petite constellation du ciel, celle de l'Écu de Sobieski est intéressante à observer en raison de sa situation. En pleine Voie lactée, entre l'Aigle et le Sagittaire, elle fourmille d'amas ouverts à observer aux jumelles elle est régulièrement visée par les astronomes amateurs



R Scuti

Etoile variable, super géante jaune Sa luminosité varie sur une période de 146 jours avec une magnitude variant de 4.8 à 6 .Distante de 3400AL,elle et arrivée à la fin de Sa phase géante rouge ,caractérisée par des instabilités

Localisation ,située à environ 1°NO de M11 et 1°de Béta



L'ÉTOILE UY SCUTI

La constellation de l'Écu de Sobieski héberge une supergéante monstrueuse. UY Scuti est actuellement la plus grosse étoile connue.



Comparaison entre le Soleil et UY Scuty. © Philip Park

UY Scuti se situe à environ 5.000 années-lumière. Sa magnitude étant comprise entre 9 et 11 (c'est une variable semi-régulière), n'espérez pas la voir à l'œil nu. Des mesures effectuées il y a quelques années à l'aide du VLT ont permis d'estimer sa taille : 1.700 rayons solaires ! C'est en gros le double d'Antarès dans le Scorpion ou de Bételgeuse, une autre célèbre étoile gigantesque cette fois-ci dans la constellation d'Orion. Ces supergéantes sont des astres en fin de vie qui mourront en apothéose sous la forme de supernovae.

Du coup UY Scuti devient la plus grosse étoile connue, battant le précédent record établi par VY Canis Majoris (1.500 rayons solaires) dans la constellation du Grand Chien.

M11



Le plus bel amas de la constellation, contient 3000 étoiles

Amas ouvert dans l'écu C'est juste au-delà de la visibilité à l'œil nu mais facilement visible avec des jumelles et un objet de télescope exceptionnel. Les étoiles les plus brillantes forment un triangle qui a été comparé à un troupeau de canards volants, d'où le nom Wild Duck Cluster. Parmi les clusters ouverts connus, M11 est l'un des plus riches et des plus compacts avec environ 2.900 membres répartis sur un diamètre de 25 années-lumière.

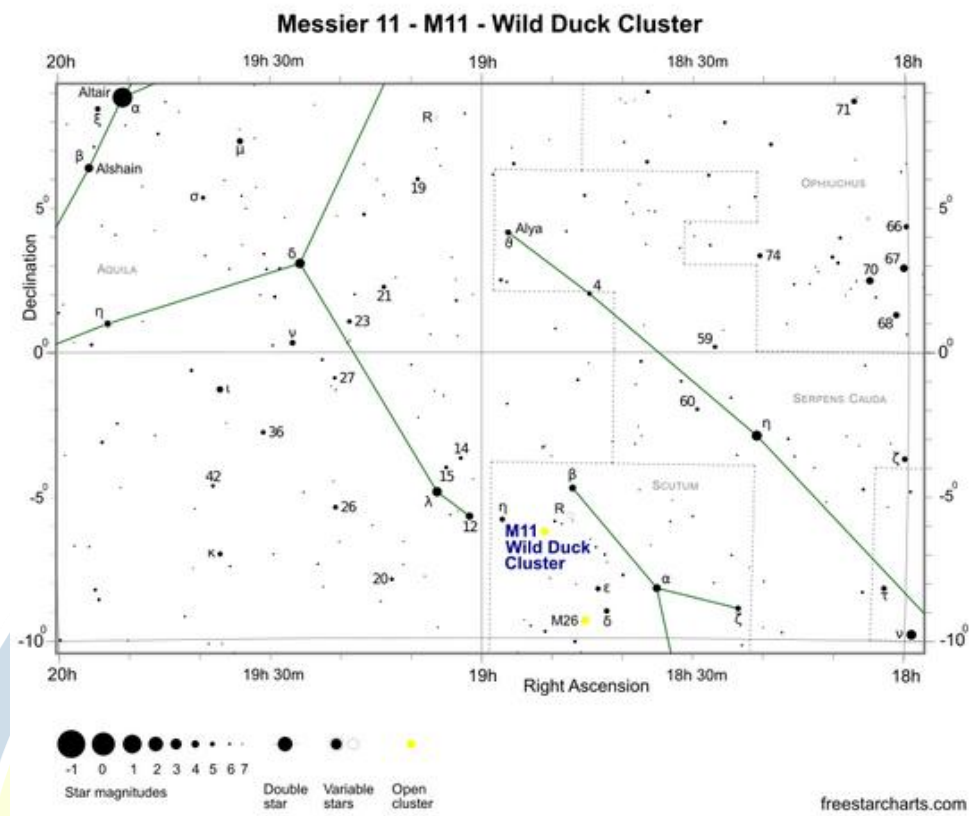
Mag6.3

Taille apparente 14'

Observation ,à partir de jumelles 10par50

Localisation localiser Altair (α Aql - mag. 0.8), l'étoile la plus brillante de L'Aigle et la 12ème plus brillante dans le ciel nocturne.

Au sud-ouest d'Altair se trouve mag. 3.4 étoile delta Aql (δ Aql). Imaginez d'abord une ligne reliant Altair avec δ Aql, puis courbez cette ligne vers le sud pour à peu près la même distance jusqu'à ce que vous atteigniez deux étoiles de 4e magnitude, λ Aql et 12 Aql. Situé à un peu plus de deux degrés à l'ouest de 12 Aql se trouve M11. Terminez par trois étoiles qui forment une "queue" légèrement accrochée. Prolongez la ligne de ces trois étoiles un pas de plus vers le sud-ouest et vous arriverez à M11



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M11	21AL	5.8	6730AL	11' par 13'd'arc

M26



Mag 8

Taille apparente 15'

👁️ Œil nu : Inobservable

🏠 Jumel les : Difficile, à partir de 25 par 120

🔭 Petite lunette : Délicat

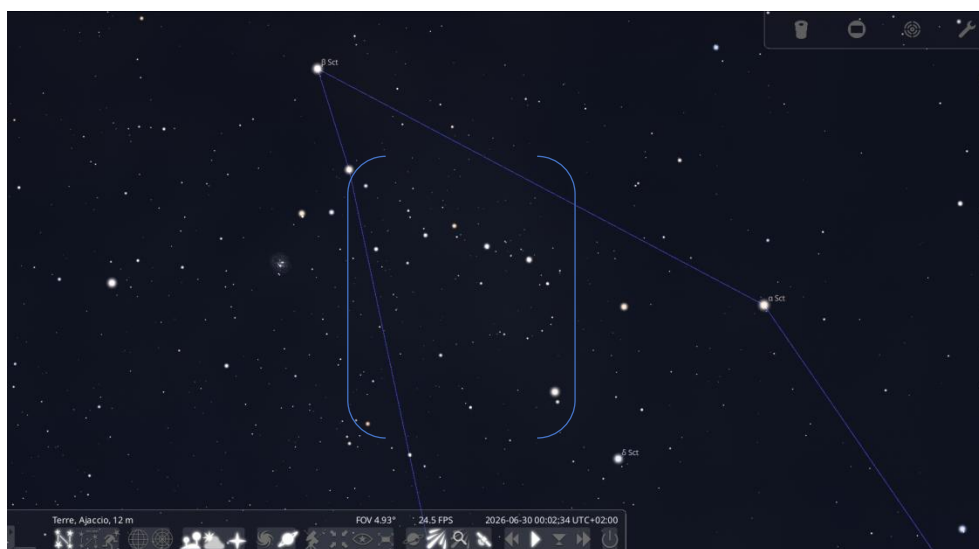
📡 Télescope : Facile, au moins 200mm

Localisation situé à quelques degrés de l'objet de ciel profond le plus connu de la constellation, M11, Utilisez le même chemin que M11 puis étendez une ligne de 2 deux étoiles lambda et 12 dans une direction sud-ouest pour 6 degrés supplémentaires pour atteindre ε Sct (mag. +4,9) et δ Sct (mag. (v) +4,6 -> +4-8). M26 est situé à un degré au sud-est de δ Sct.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M26	12AL	8.87	5460AL	8'd'arc

LE CROCHET

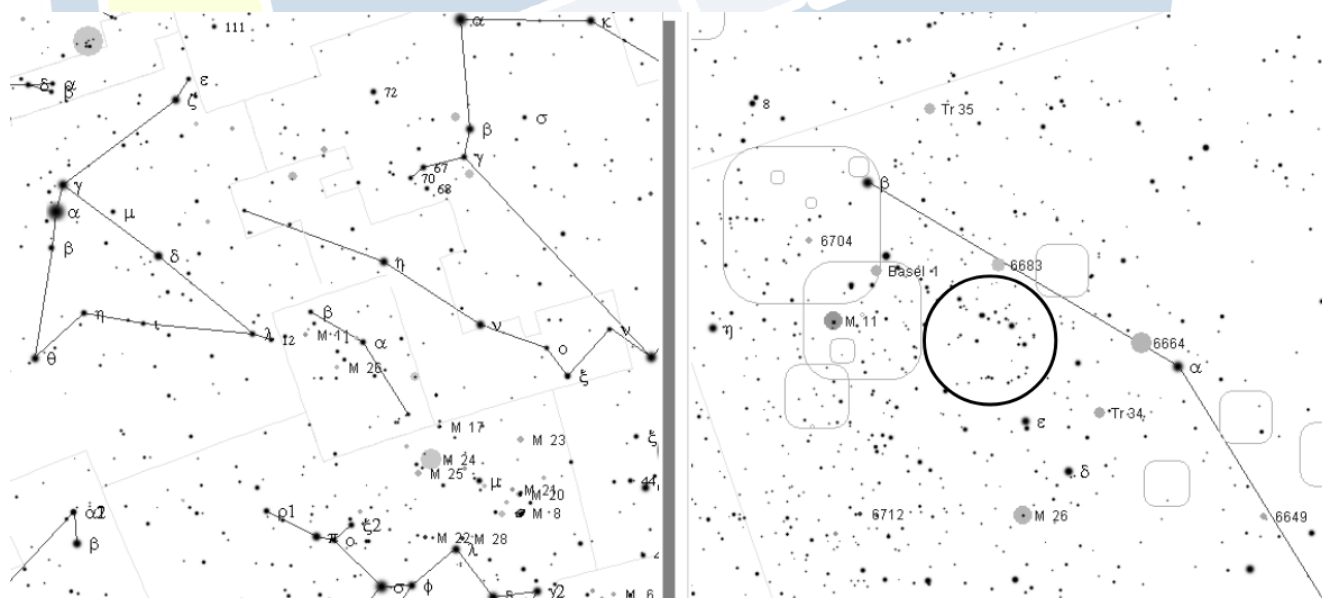


Astérisme

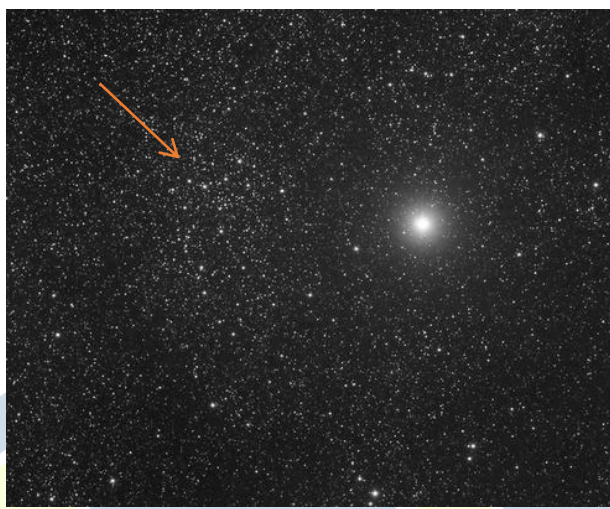
Magnitude 6

Observable avec des jumelles 10 par 50

Localisation ,situé en dessous de la droite étoile Béta et Alpha à mi chemin ,situé tout prêt de RScuti ,en SO



NGC6664, AMAS DU TRAINEAU DU PERE NOEL



Très jeune amas ouvert, renferme entre 50 et 100 étoiles

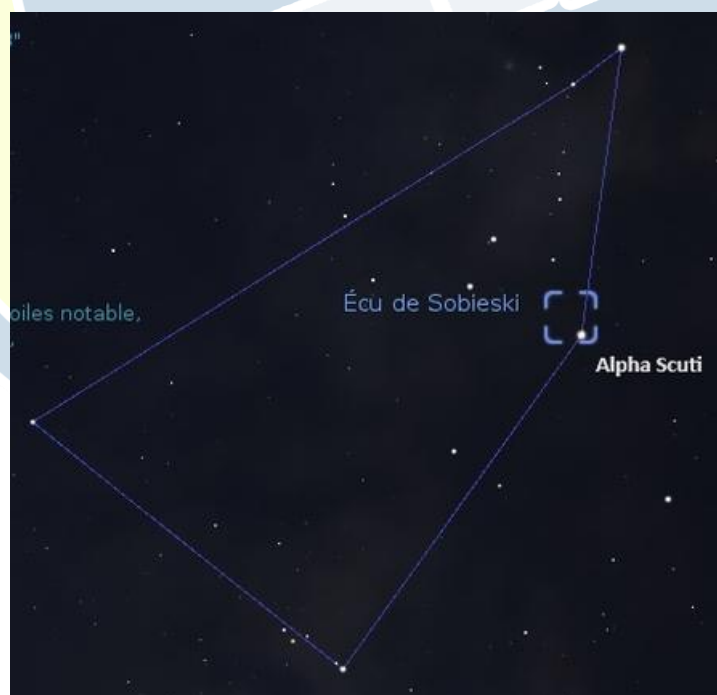
👁 Œil nu : Inobservable

🔭 Jumelles : à partir de 10x50

🔭 Petite lunette : Délicat

🔭 Télescope : Facile, à partir de 100mm de diamètre

Localisation : NGC 6664 est près de l'étoile la plus brillante de la constellation l'Écu de Sobieski, à seulement 18,7 minutes d'arc au nord-est de l'étoile Alpha Scuti.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6664	22AL	7.8	6340AL	12'd'arc

IC 1295 et NGC 6712

Nébuleuse planétaire + Amas Globulaire.

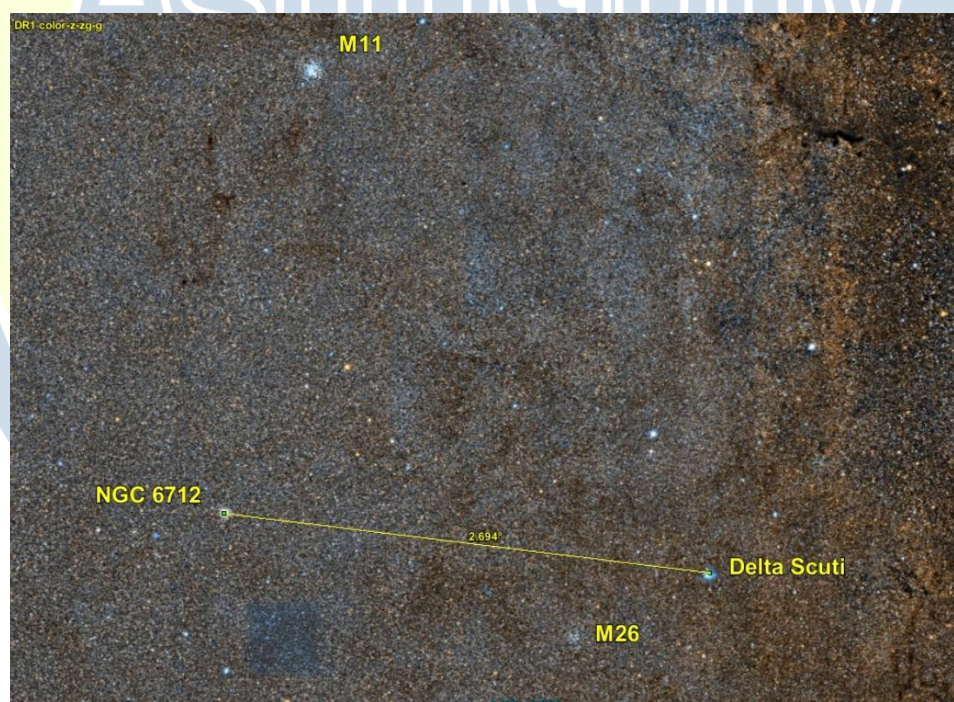


Pour qui aime sortir des sentiers battus, voilà une belle curiosité à tenter : un amas globulaire et une nébuleuse planétaire dans le même champ, seulement séparés de 23 minutes d'arc, à $2,5^\circ$ en-dessous de M 11., la nébuleuse IC 1295 sera plus délicate à observer, demeurant réellement évidente (avec un filtre O3 ou UHC) dans un télescope de 200mm de diamètre. À ce diamètre, l'amas quant à lui commence à être résolu en étoiles

Pour NGC6712

-  Œil nu : Inobservable
-  Jumelles : à partir de jumelles 25par120
-  Petite lunette : Difficile
-  Télescope : Joli, au moins un 200mm

Localisation situé à environ 2,7 minutes d'arc au nord-est de l'étoile Delta Scuti. Il se situe au sud-est M11 et au nord-est M26, deux amas ouverts, dans une région très peuplée en étoiles puisque traversée par la Voie lactée



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6712	AL	8.1	22500AL	6'd'arc

NGC6649et IC1287

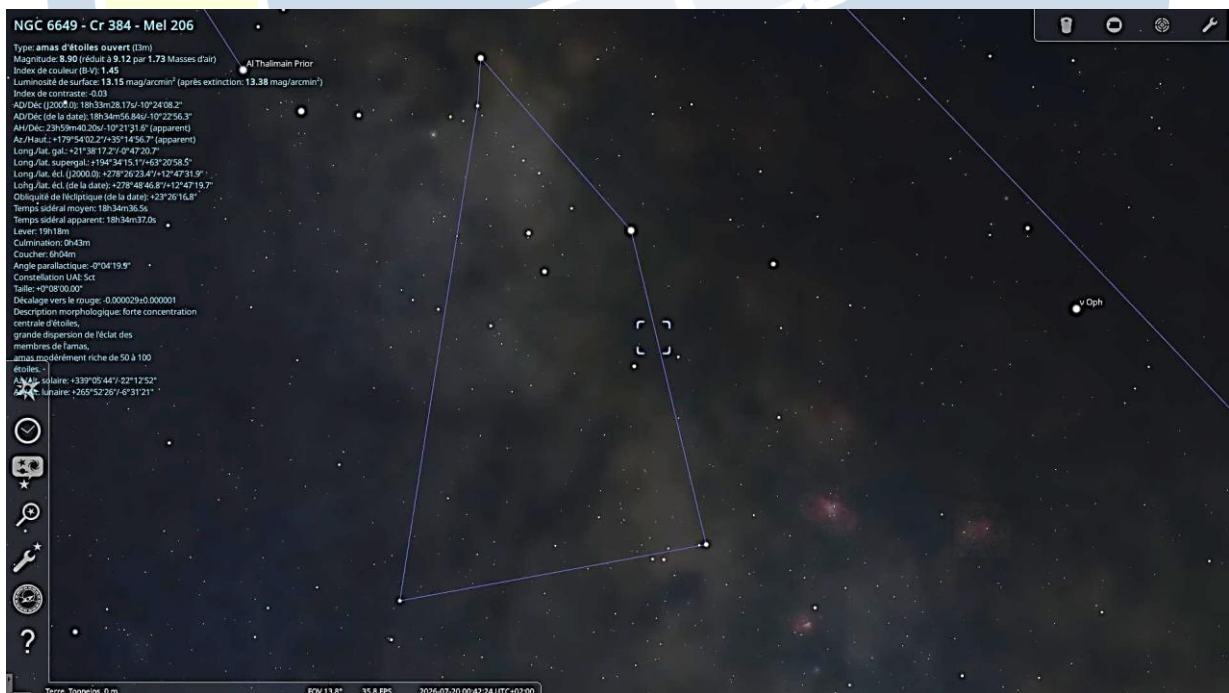


Amas ouvert NGC 6649 et nébuleuse par reflexion VdB 124 (IC 1287) autour de l'étoile SAO 161569

NGC6649, très jeune amas ouvert. Il a été découvert par l'astronome germano-britannique William Herschel en 1787. Cet amas renferme entre 50 et 100 étoiles

Observation, l'amas avec des jumelles dont l'ouverture est de 60 à 70 mm ou avec un petit télescope^[5]

Localisation situé à environ 2,2 degrés au sud-ouest de l'étoile Alpha Scuti et à environ 2,8 degrés au sud-est de Zeta Scuti.

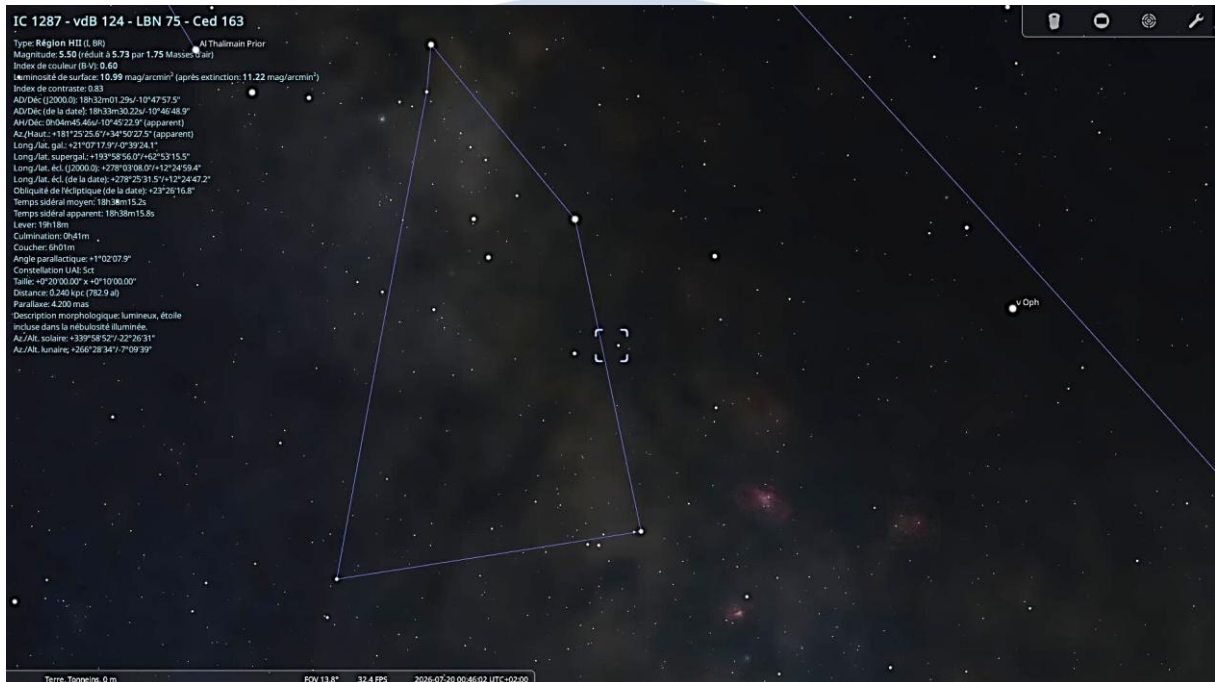


	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6649	11AL	8.9	6250AL	6'd'arc

IC 1287 est une nébuleuse de réflexion bleu sombre La nébuleuse et la constellation sont toutes deux encadrées dans les champs d'étoiles denses de notre galaxie de la Voie Lactée. La nébuleuse entoure la magnitude éclairante de 5,7 étoiles désignée SAO 161569. La lumière dispersée à partir de très petites particules de poussière, à peu près de la taille de la fumée de cigarette, est ce qui illumine la nébuleuse.

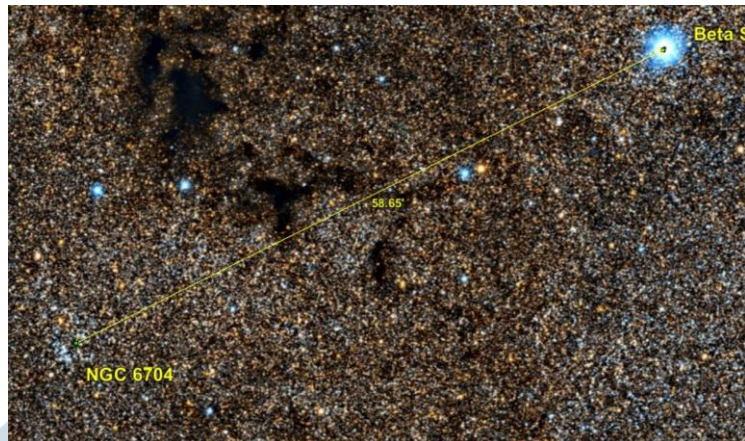
Observation télescope au moins 100mm

Localisation ,quelques minutes d'arc SO de NGC6649



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
IC1287	AL	6.1	AL	20' x 10' d'arc

NGC6704



Amas ouvert renferme entre 50 et 100 étoiles

Observation, au moins télescope 70mm

Localisation situé à environ 58,7" au sud-est de l'étoile Béta



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
NGC6704	AL	9.2	6650AL	6'd'arc

Sources :

- [Ciel et Espace](#)
- [Astroshop](#)
- [Astrospace](#)
- [Astrosurf](#)
-
- [Atlas du Ciel](#) de Claude duplessy
- [Cosmovisions.com](#)
- [Eclipse info .fr](#)
- [freestarcharts.com](#)
- [In the Sky.org](#)
- [Le Guide du Ciel à l'œil nu 2026](#) Guillaume Cannat
- [Sky live](#)
- [Stellarium](#)
- [Stelvision](#)
- [Stjerneskin.com/almanac-2026.htm](#)
- [tayabeixo.org/constelaciones/Constelacion_Scutum](#)
- [Webastro](#)
- [Wikipedia](#)

