

EPHEMERIDES OCTOBRE 2026

Citation du mois de Stephen Hawking

"Regardez les étoiles et non pas à vos pieds. Essayez de donner un sens à ce que vous voyez, et demandez-vous ce qui fait que l'univers existe. Soyez curieux." -

Devinette de Septembre

Je ne peux pas me lever sans prendre mon petit déjeuner
avec un croissant

Qui suis-je ?

Réponse L'occultation de Vénus par la Lune le 14 Septembre 2026



Taille diamètre 12104km

Distance au Soleil 108millions km

Gravité

90 % de celle de la Terre

Inclinaison de l'axe de rotation

2,6°

Durée de révolution

224 jours terrestres

Durée de rotation

243 jours terrestres

Température

+470°C à la surface

Nombre de lunes connues

0

Masse

0.815Terre

Vénus orbite autour du Soleil tous les 224,7 jours terrestres. Avec une période de rotation de 243 jours terrestres, il lui faut plus de temps pour tourner autour de son axe que toute autre planète du Système solaire. Elle tourne sur elle-même dans le sens opposé à celui des autres planètes (rotation rétrograde) : le Soleil s'y lève à l'ouest et se couche à l'est. Vénus possède l'orbite la plus circulaire des planètes du Système solaire avec une excentricité orbitale presque nulle et, du fait de sa lente rotation, est quasiment sphérique (aplatissement considéré comme nul). Elle ne possède pas de satellite naturel.

Vénus est l'une des quatre planètes telluriques du Système solaire. Elle est parfois appelée la « planète sœur » de la Terre en raison des similitudes relatives de leurs diamètre, masse, proximité au Soleil et composition. Par d'autres aspects, elle est radicalement différente de la Terre : son champ magnétique est bien plus faible et elle possède une atmosphère beaucoup plus dense, composée de dioxyde de carbone à plus de 96 %. La pression atmosphérique à la surface de la planète est ainsi 92 fois supérieure à celle de la Terre, soit environ la pression ressentie, sur Terre, à 900 mètres sous l'eau. Elle est la planète la plus chaude du Système solaire — même si Mercure est plus proche du Soleil — avec une température de surface moyenne de 462 °C (735 K). La planète est enveloppée d'une couche opaque de nuages d'acide sulfurique,

Prélude d'Octobre 2026

Pour les observateurs du ciel profond, octobre est le véritable début de saison : de longues nuits, le carré de Pégase haut au sud, la Voie lactée encore dans le ciel du soir et une fenêtre sans lune de huit jours autour de la nouvelle lune. Mais le fait marquant du ciel nocturne de ce mois d'Octobre est l'opposition de Saturne le 4 octobre, la rendant particulièrement brillante, grande et visible toute la nuit-. S'y ajoutent deux essaims d'étoiles filantes très différents, le changement d'heure, qui nous offre d'un coup une heure d'obscurité de plus le soir à la fin du mois. Ce mois est également le spectacle de divers rapprochements planétaires et lunaires caractéristiques de l'automne.

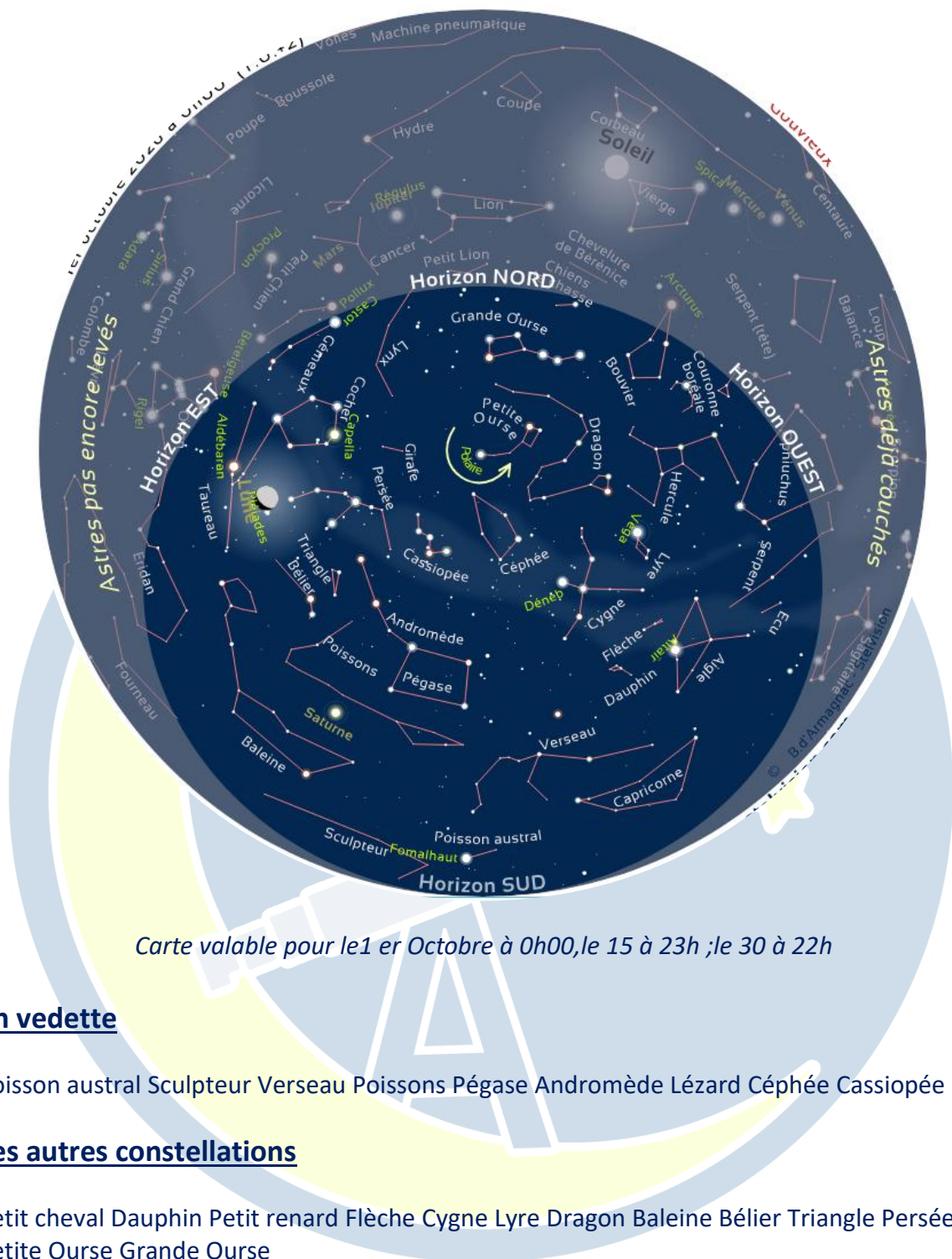


AstroGouv

Devinette du mois

Parfois « ça tourne » pas rond,

Divisez A et B, pour trouver le nom de cette formule



Carte valable pour le 1^{er} Octobre à 0h00, le 15 à 23h ; le 30 à 22h

En vedette

Poisson austral Sculpteur Verseau Poissons Pégase Andromède Léopard Céphée Cassiopée

Les autres constellations

Petit cheval Dauphin Petit renard Flèche Cygne Lyre Dragon Baleine Bélier Triangle Persée
Petite Ourse Grande Ourse

Derniers feux

Capricorne Écu Aigle Queue du serpent Hercule Couronne boréale

Pour les couche-tard

Fourneau Eridan Taureau Orion Cocher

Sommaire :

LE CIEL D'OCTOBRE 2026

Page 6

OBSERVATION DES PLANETES

Page 14

CALENDRIER LUNAIRE

Page 19

LE MOIS DE SATURNE

Page 23

QUELQUES MERVEILLES DU CIEL PROFOND

Page 29

CONSTELLATIONS DU MOIS : LE LEZARD

Page 48

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

Etoilées vos nuits

LE CIEL D'OCTOBRE 2026

LUNDI	MARDI	MERCREDI	JEUDI	VENDREDI	SAMEDI	DIMANCHE
28	29	30	1 ^{er}	2	3 	4
5 En fin de nuit, Mars passe à 0,5° de la Lune.	6 Le matin, joli rapprochement Lune-Jupiter.	7	8	9 Maximum d'activité des Draconides.	10 	11
12	13 Vesta est à l'opposition dans la Baleine.	14	15	16	17	18 
19	20	21 Maximum des étoiles filantes des Orionides.	22	23	24 La lune gibbeuse est au nord de Saturne.	25
26 	27	28	29	30	31	1 ^{er}

*Les horaires indiqués en heure locale, dans les Ephémérides sont calculées à
notre lieu d'observation aux Vignes à Gouvieux*



Défi du mois au Télescope

Le 4 octobre : Saturne à l'opposition



Saturne sera visible toute la nuit dans la constellation de la Baleine, culminant aux alentours de minuit.

Le 4 octobre, Saturne se trouvera exactement à l'opposé du Soleil vu depuis la Terre. **C'est le meilleur moment pour observer et photographier Saturne**, car la planète atteindra son éclat maximal et sera visible toute la nuit. Lors de l'opposition, Saturne brillera à la magnitude 0,3 dans le Nord de la constellation de la Baleine (Cetus). Elle sera facilement visible à l'œil nu.

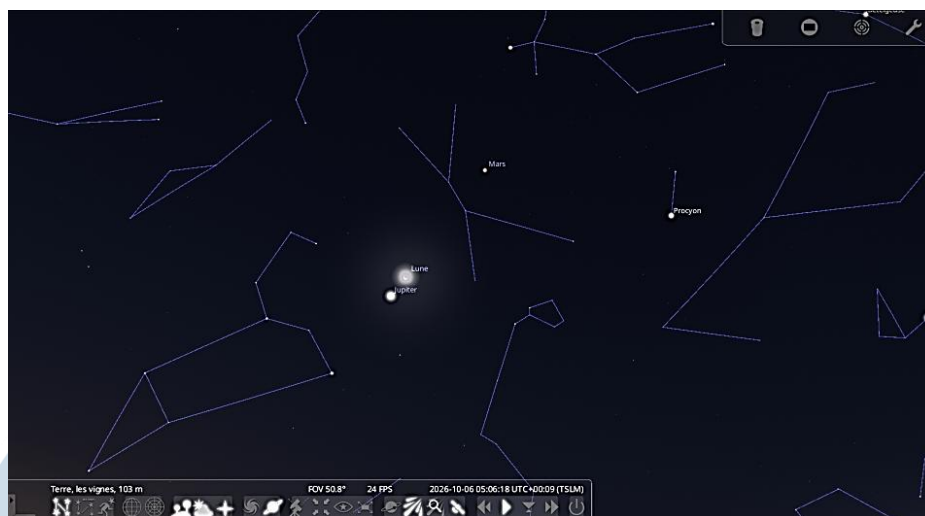
La nuit du 4 au 5 Octobre : Au cœur de la nuit

Vers minuit la Lune et Mars se lève à l'Est Nord-Est. Le croissant Lunaire passe à plus de 2° de Mars, mais il glisse lentement vers elle au fil des heures jusqu'à l'aube, où il reste $0,5^\circ$ entre l'éclat orangé martien et le limbe austral de la Lune. Ce très beau couple surplombe alors l'horizon Est Sud Est d'une quarantaine de degrés. On peut observer également l'intense brillance de Jupiter une quinzaine de degrés plus bas. Mars et la Lune se trouvent à moins de 4° de l'amas de la crèche dans le Cancer.



Le 6 octobre : à l'orée de l'aube, une heure et demie avant le lever du Soleil

La Lune, éclairée à 20% près de Jupiter(mag1.9),



Le 7 octobre : La Lune éclairée à 14% passera près de l'étoile blanc bleutée

Régulus (mag1.3), en fin de nuit

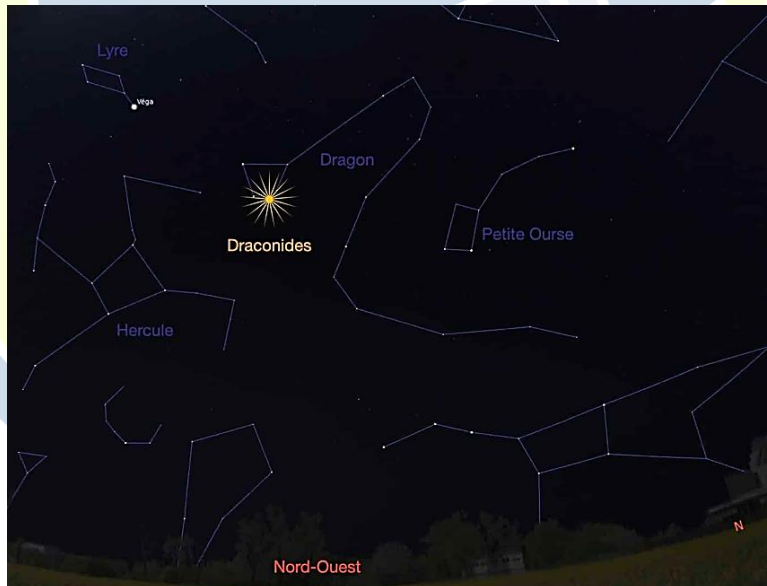


Le 9 Octobre, Maximum des Draconides, des étoiles filantes dès le soir

Des météores lents et brillants, un radiant au plus haut le soir, une lune éclairée à 1 %. Peu de météores, mais des conditions parfaites. Leur radiant, dans la constellation du Dragon, est **au plus haut le soir** et descend au fil de la nuit – exactement l'inverse de tous les autres grands essaims.

La deuxième différence : leurs particules proviennent de la comète 21P/Giacobini-Zinner et frappent l'atmosphère à seulement **20 km/s** – c'est à peine un tiers de la vitesse des Orionides. Les Draconides traversent donc le ciel de façon étonnamment lente et posée, beaucoup d'entre elles dans un jaune-orange chaud.

Cherchez la constellation du Dragon en NO entre la Grande Ourse et la Petite Ourse – mais ne regarde pas directement dans cette direction. Les météores paraissent les plus longs quand on observe à environ 40° du radiant. Elles peuvent présenter quelques sursauts imprévisibles avec plusieurs centaines d'étoiles filantes par heure



Le 10 Octobre, période favorable pour observer la lumière zodiacale de l'aube

Cf Ephémérides de Septembre 2026

Le 13 Octobre, Vesta(mag6.5), l'astéroïde est à l'opposition dans la Baleine

Le plus brillant des astéroïdes est visible avec des jumelles .A 10° plus au nord, l'astéroïde Pallas (mag8) est visible plus difficilement. Une opposition, en mécanique céleste, c'est l'instant où la Terre se trouve exactement entre le Soleil et l'objet observé. L'astéroïde est alors à sa distance minimale de l'année et donc à son éclat maximal. Pour Vesta, ces oppositions reviennent tous les 529 jours environ, soit un peu plus de 17 mois. La précédente datait du 2 mai 2025 ; la suivante après celle d'octobre 2026 tombera début 2028.

Vesta est l'astéroïde le plus brillant généralement visible depuis la Terre. Découvert le 29 mars 1807 par Heinrich Olbers, c'est le deuxième plus gros corps de la ceinture principale après Cérès. Son albédo géométrique de 0.423 explique sa luminosité : il réfléchit plus de 40 % de la lumière reçue, là où la majorité des astéroïdes apparaissent bien plus sombres. Surface brillante, basaltique, héritage d'une croûte différenciée.

Comment l'observer

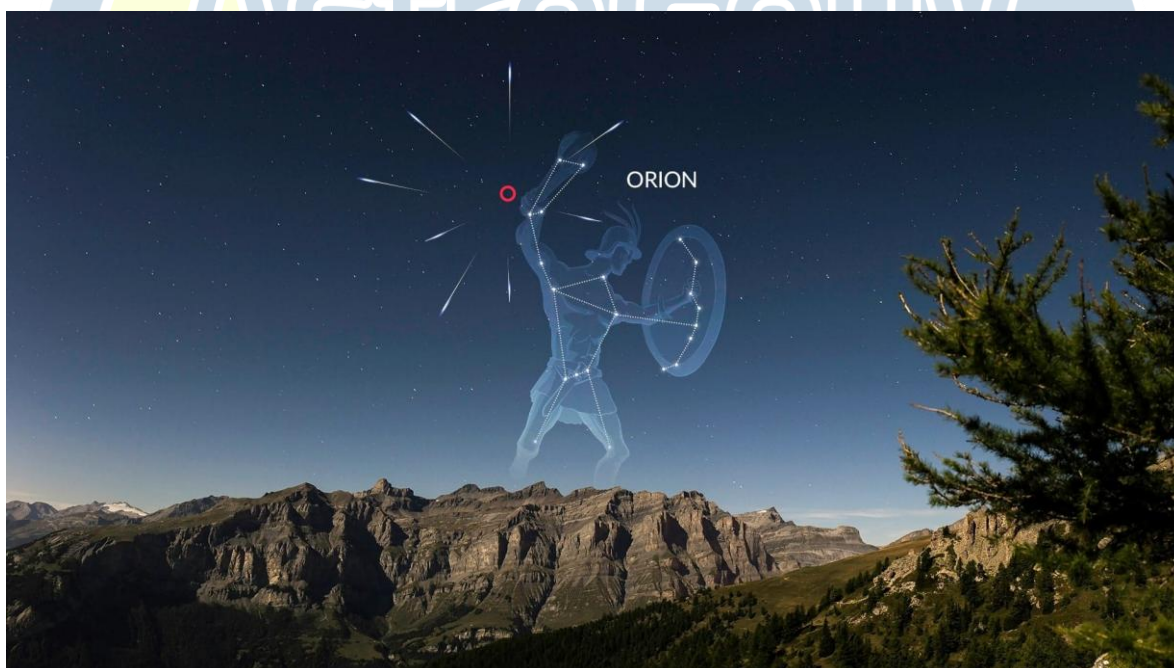
De Creil, il sera visible entre 22:33 et 05:13. Il deviendra accessible vers 22h33, lorsqu'il s'élèvera à une altitude de 21° au-dessus de votre horizon sud-est. Il atteindra son point culminant dans le ciel à 01:53, 37° au-dessus de votre horizon sud. Il deviendra inaccessible vers 05 :13 quand il coule au-dessous de 21° au-dessus de votre horizon sud-ouest.



Le 21 octobre : Maximum des Orionides, des météores rapides venus de la comète de Halley

- **Météores par heure** : Jusqu'à 20
- **Illumination de la Lune** : 70 %
- **Visible depuis** : Les deux hémisphères

Les Orionides sont une pluie de météores d'intensité moyenne qui peut parfois offrir des sursauts d'activité inattendus. En 2026, les conditions d'observation sont relativement favorables : la Lune gibbeuse croissante se couche quelques heures après minuit, laissant plusieurs heures plus sombres sans Lune. Commencez l'observation vers minuit et poursuivez jusqu'à l'aube, lorsque Orion monte plus haut dans le ciel et que les taux de météores augmentent.



Le 23 Octobre, la Lune gibbeuse croissante est au Nord de Saturne dans les Poissons

3heures et demie après le coucher de notre étoile, notre satellite naturel illumine le ciel autour de Saturne, à près de 40° de hauteur au-dessus de l'horizon SE. Les 2 astres nous tiennent compagnie jusqu'à l'aube. La lune traverse la constellation des Poissons, mais Saturne l'a quitté depuis le début du mois de Septembre pour voguer vers le Nord de la Baleine



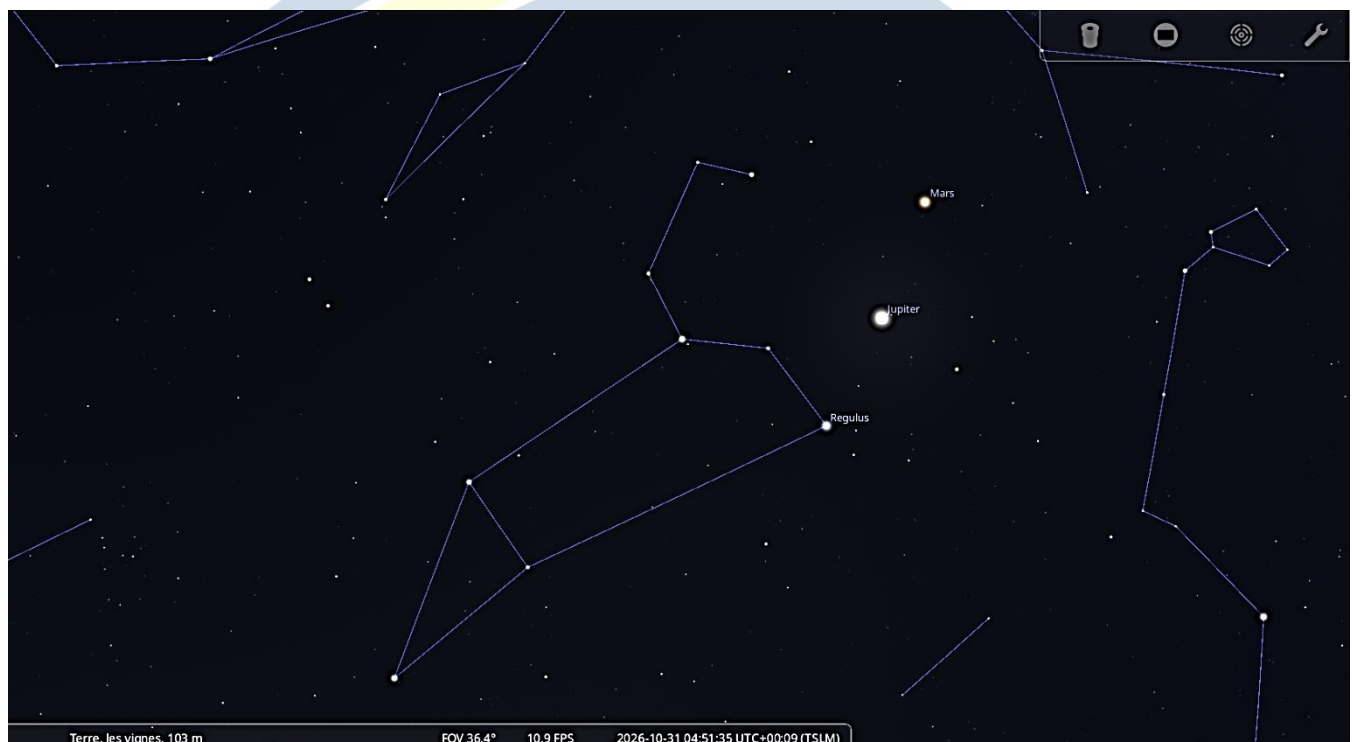
Dans la nuit du 24 au 25 Octobre, fin de l'heure de l'Eté, on recule les montres d'une heure



Défi du mois à l'œil nu

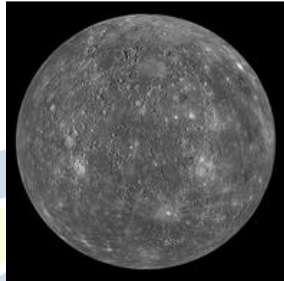
Le 31 Octobre, Alignement dans le Lion

A l'orée de l'aube, une heure et demie avant le lever du Soleil, Régulus, Jupiter et Mars sont presque parfaitement alignés à plus de 40° au-dessus de l'horizon SE. Jupiter se trouve à 6° au Nord de Régulus et de Mars.



OBSERVATION DES PLANETES

MERCURE



La petite planète est inobservable, malgré son opposition le 12 mais l'inclinaison de l'écliptique ne lui est pas très favorable

VENUS



L'étoile du Berger n'est pas visible

MARS



Elle est visible en seconde partie de nuit dans le Cancer de l'Est -Nord -Est à L'Est Sud Est

JUPITER



Elle est observable en seconde partie de nuit dans le Lion de l'Est Nord Est à l'Est ,
à l'Est de Mars

SATURNE



La planète est visible toute la nuit de l'Est Sud Est à l'Ouest dans la Baleine ,
en opposition le 4

URANUS



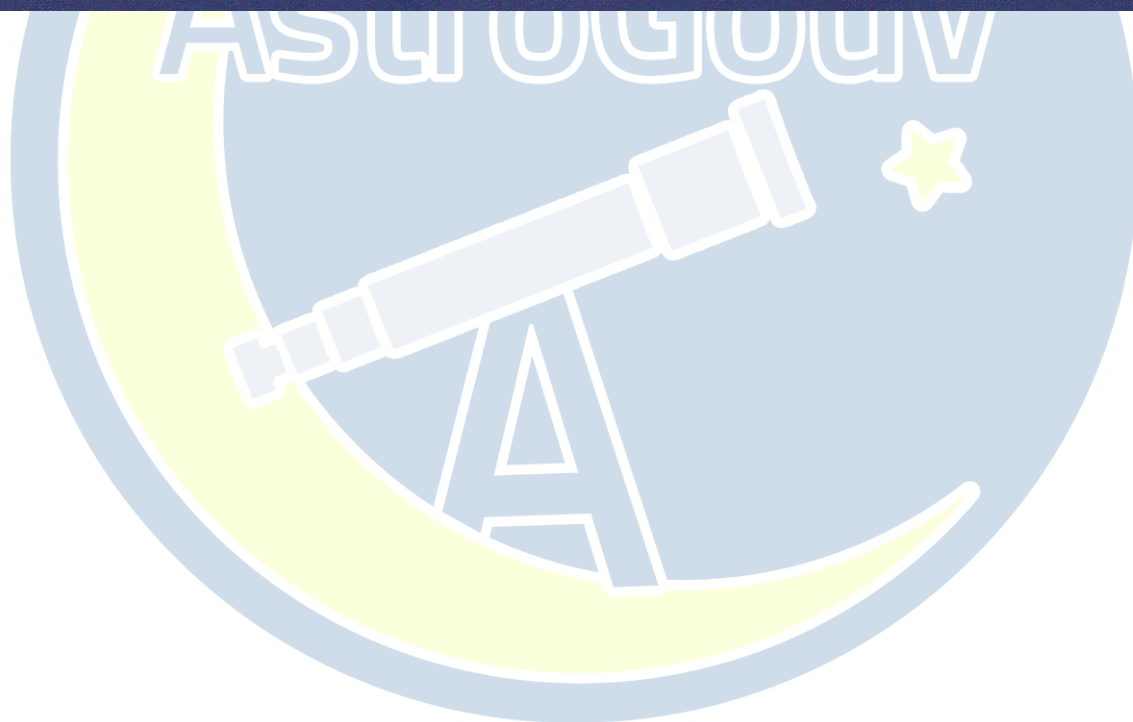
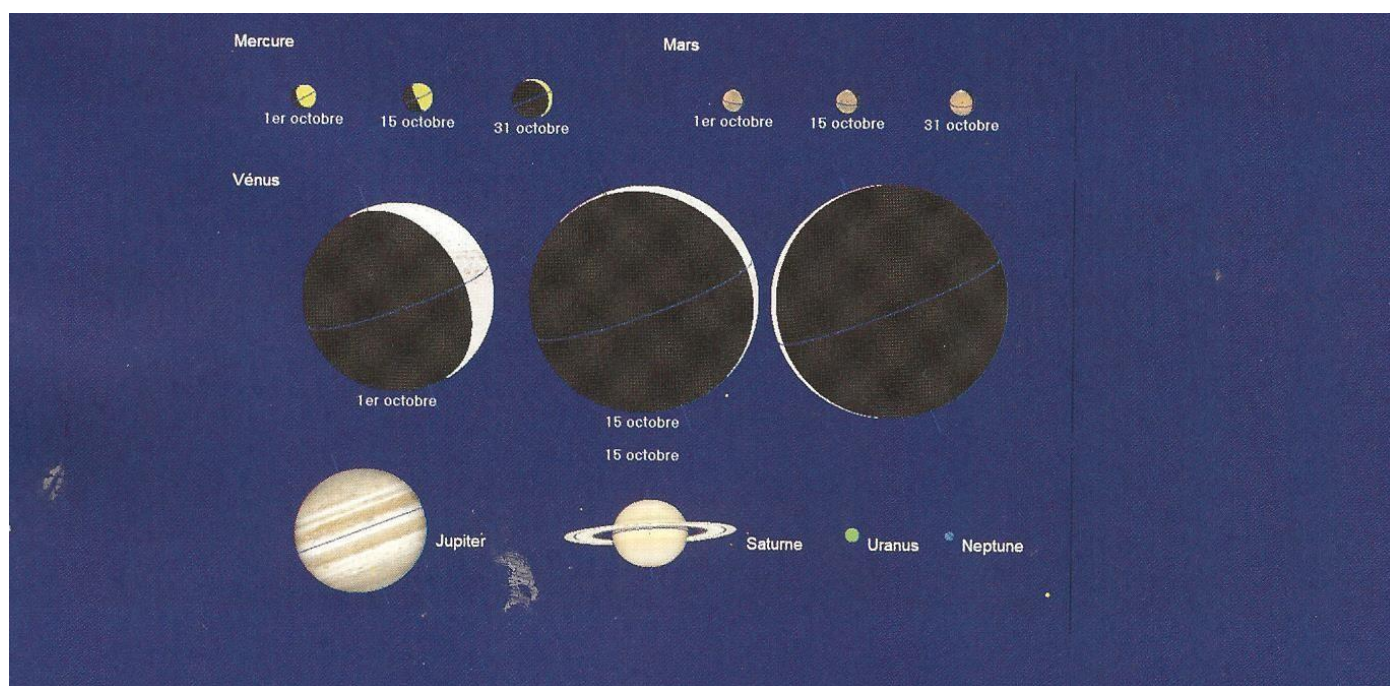
Elle est à partir de minuit dans le Taureau

NEPTUNE

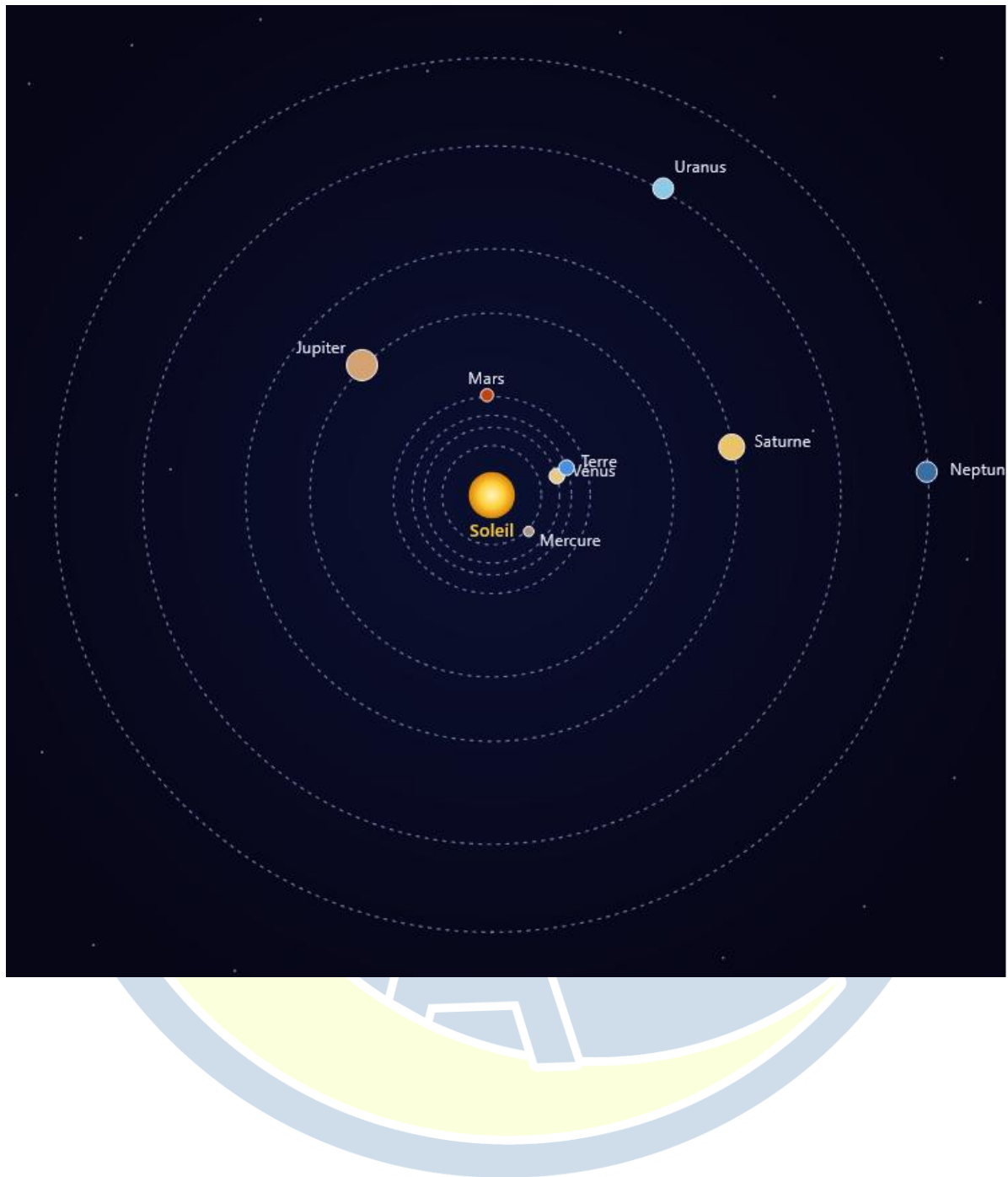


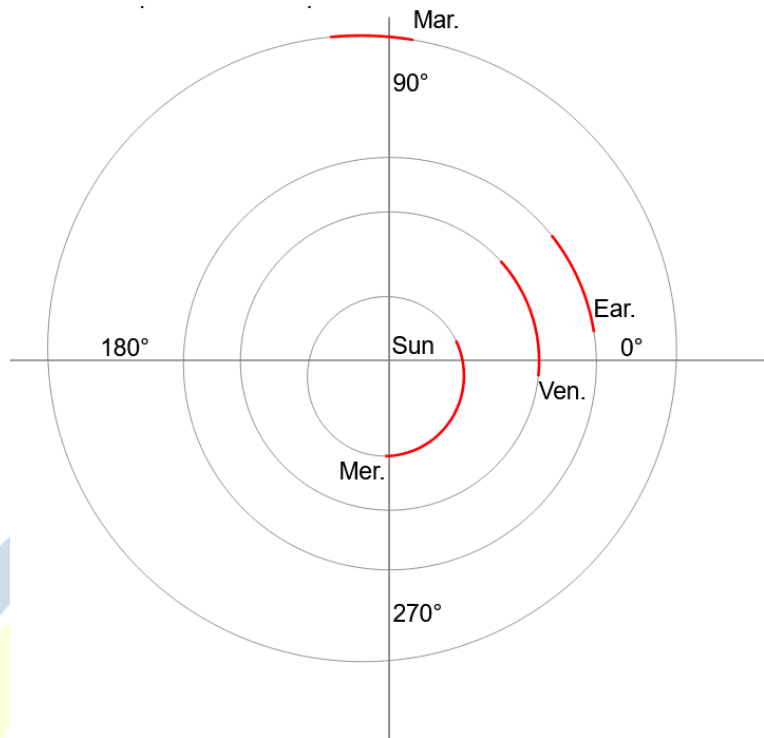
La planète est visible en première moitié de nuit, dans la constellation des Poissons,
à l'ouest de Saturne

APPARENCES DES PLANETES AU TELESCOPE

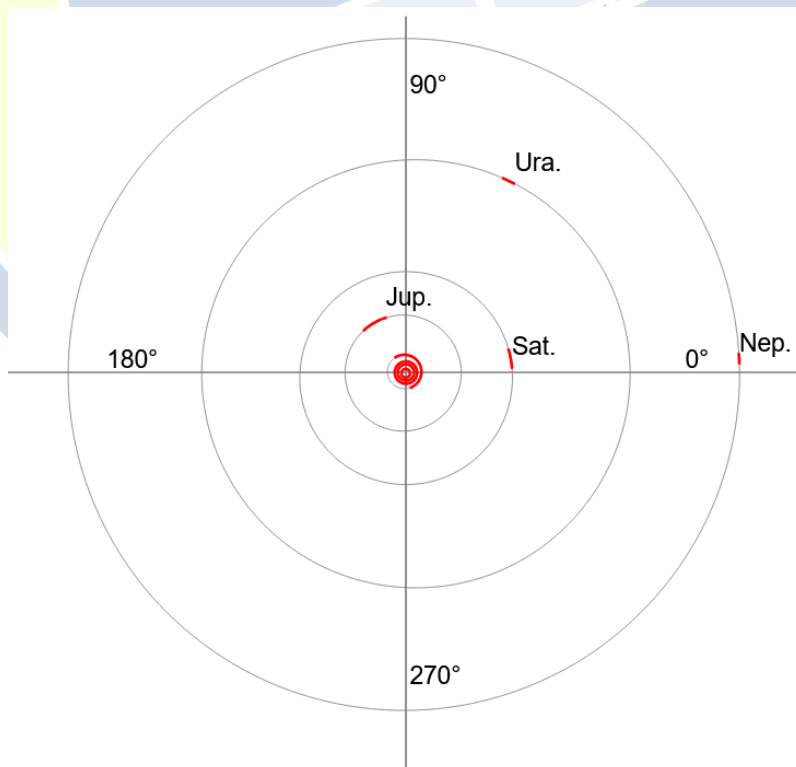


POSITION HELIOCENTRIQUE DES PLANETES



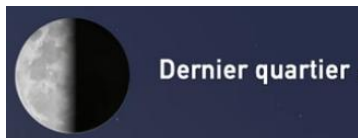


AstroGouv



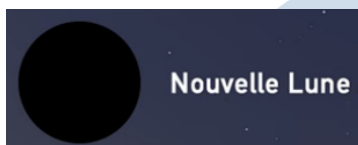
LE CALENDRIER LUNAIRE





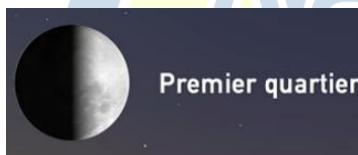
Dernier quartier

Le 3 Octobre dans les Gémeaux, la Lune ne se lève que bien après minuit



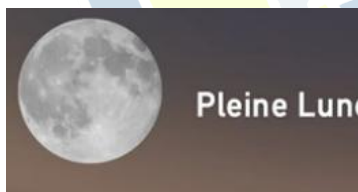
Nouvelle Lune

Le 10 Octobre dans la Vierge



Premier quartier

Le 18 Octobre dans le Sagittaire, la demi-lune se couche vers 23:30



Pleine Lune

Le 26 Octobre dans la Vierge, la nuit la plus claire du mois

Présence de la lune pour les observateurs et astrophotographes

Le croissant lunaire du soir : du 12 au 16

La lune gibbeuse et pleine : du 1^{er} au 2, du 19 au 31

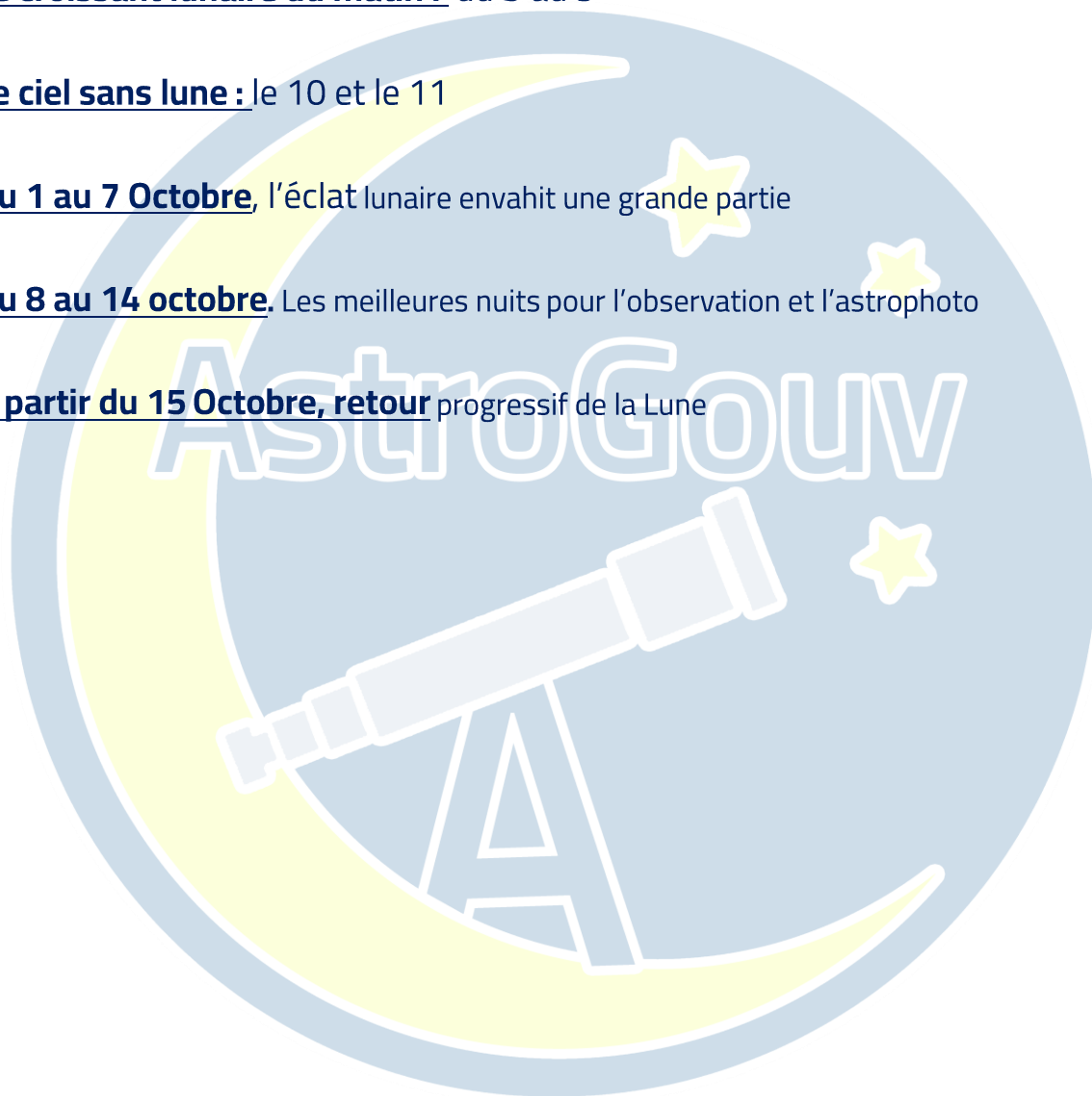
Le croissant lunaire du matin : du 5 au 9

Le ciel sans lune : le 10 et le 11

Du 1 au 7 Octobre, l'éclat lunaire envahit une grande partie

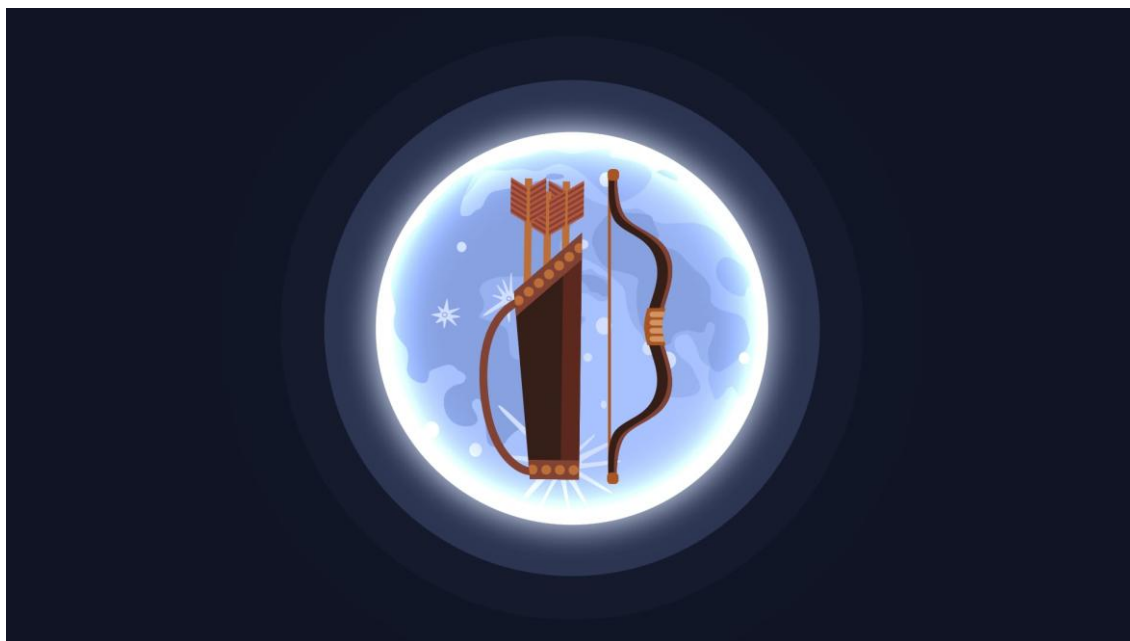
Du 8 au 14 octobre. Les meilleures nuits pour l'observation et l'astrophoto

A partir du 15 Octobre, retour progressif de la Lune



Le 26 Octobre la pleine lune du Chasseur

La Lune du Chasseur n'est pas associée à un mois précis. En bref, c'est la **Pleine Lune** qui suit immédiatement la **Lune des Moissons**.



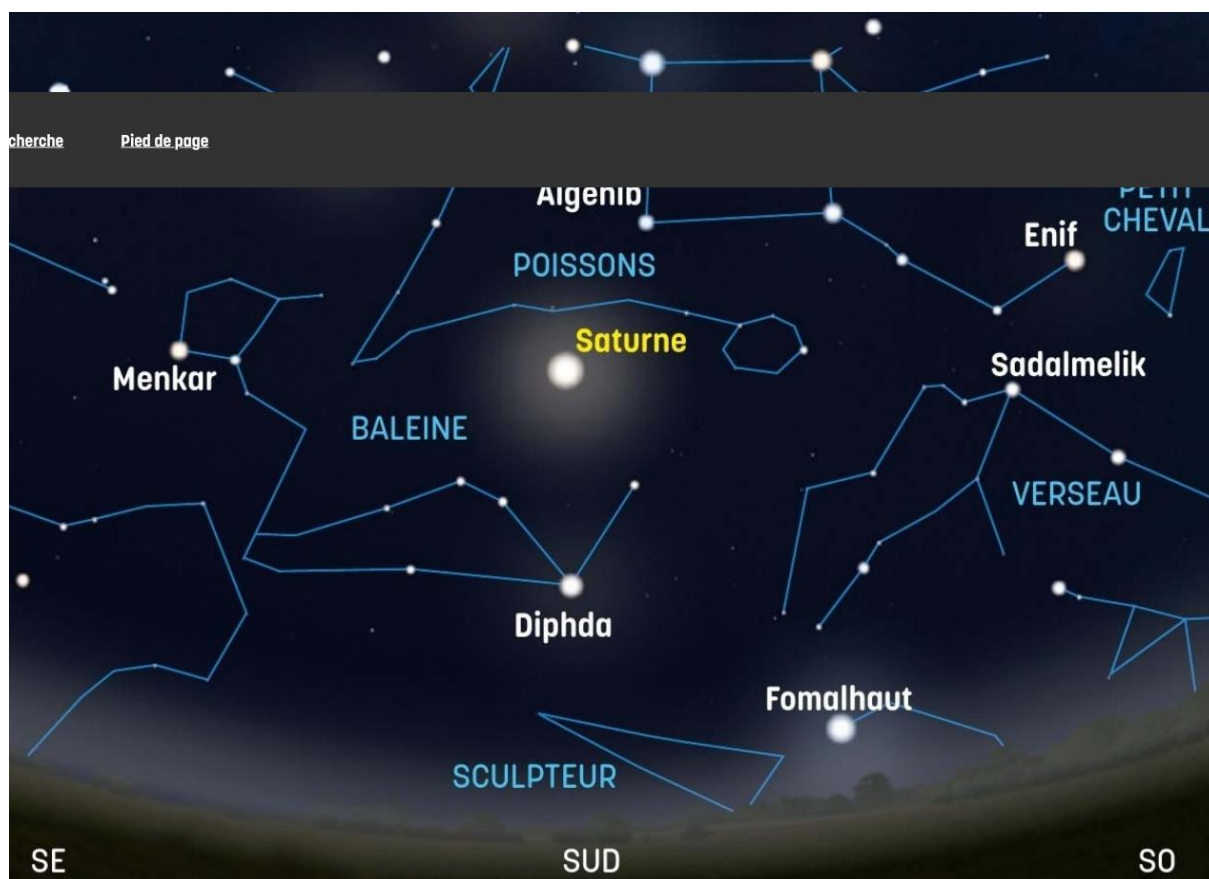
Elle peut donc se produire en octobre ou en novembre (dans l'hémisphère sud, en avril ou en mai). La plupart des années, la Lune du Chasseur de l'hémisphère nord a lieu en octobre, comme en 2026. La prochaine Lune du Chasseur de novembre aura lieu en 2028.

Traditionnellement, les agriculteurs terminaient les récoltes de leurs champs à la lumière de la Lune des Moissons. Lors de la Pleine Lune suivante, les champs étaient dégagés, ce qui permettait aux chasseurs de repérer facilement les animaux en quête de nourriture avant l'hiver. De plus, à cette période du mois, la Lune se lève autour du crépuscule et se couche autour de l'aube pendant plusieurs nuits d'affilée. La lumière lunaire aidait les chasseurs à poursuivre le gibier jusqu'à tard dans la nuit.

LE MOIS DE SATURNE

Le 4 Octobre a lieu son opposition dans le Nord de la Baleine

Une belle occasion de l'admirer



Saturne est une planète lente. Il lui faut un peu moins de 30 ans pour boucler un tour des constellations de l'écliptique. C'est la raison pour laquelle son retour dans le nord de la Baleine marque un tournant pour les astronomes de l'hémisphère Nord,

Le **4 octobre**, Saturne passe à l'opposition, au plus près de la Terre, au plus brillant de l'année, culmine à plus de 40° plein sud en milieu de nuit. visible toute la nuit. L'occasion est idéale pour l'admirer même dans un petit instrument. Après le passage de la Terre dans le plan des anneaux en 2025, ces derniers se sont rouverts cette année. Leur inclinaison dépasse à présent 7°. Une valeur encore modeste, mais suffisante pour observer sans mal la division de Cassini dans les anses.

Qu'est-ce qu'une opposition

Une planète est à l'opposition lorsque la Terre passe exactement entre elle et le Soleil. Trois conséquences en découlent, toutes favorables :

- la planète est au **plus près de la Terre** sur son orbite, donc plus grande dans un instrument ;
- elle est **pleinement éclairée** vue depuis chez nous, donc au maximum de son éclat ;
- elle se lève au coucher du Soleil et se couche à l'aube, donc **visible toute la nuit**.

C'est exactement la configuration inverse d'une éclipse de Lune, où la Terre projette son ombre. Ici, elle occupe la même position, mais l'objet est bien trop loin pour être éclipsé.

Quand et où regarder

Le **4 octobre** marque le pic, mais ce n'est pas une date couperet. Les conditions restent excellentes pendant plusieurs semaines de part et d'autre — disons de mi-septembre à début novembre.

Le soir de l'opposition, Saturne se lève à l'est au coucher du Soleil, culmine au sud vers le milieu de la nuit, et se couche à l'ouest à l'aube. La planète se trouve dans la constellation de la Baleine

Le meilleur moment n'est pas au lever. Près de l'horizon, la lumière traverse une épaisseur d'atmosphère bien plus grande, ce qui brouille les détails. Attendez que la planète soit haute dans le ciel, vers le milieu de la nuit, au moment de son passage au sud.

Avec quel instrument

Pour la repérer à l'œil nu : cherchez un point jaunâtre assez brillant qui ne scintille pas. C'est le critère décisif. Les étoiles scintillent, les planètes non — leur lumière provient d'un petit disque et non d'un point, ce qui la rend plus stable face aux turbulences atmosphériques.

Jumelles 10×50 : Une forme allongée, « ovale ». Les anneaux se devinent sans se détacher.

Petite lunette (60–80 mm) Munie d'un grossissement de 40 à 50x avec un tel angle de vue, la division de Cassini, qui est un vide relatif entre les anneaux A et B, apparaît assez aisément aux deux extrémités. Un grossissement de 100x permet de la voir correctement. Visibilité de Titan, sa plus grande Lune comme une petite étoile

Le seuil décisif se situe autour de 60 mm de diamètre avec un grossissement d'environ 50 fois. C'est le moment où les anneaux cessent d'être une déformation pour devenir un anneau distinct

Télescope 150 mm et plus : La division de Cassini, des bandes nuageuses, plusieurs lunes sont visibles

Des anneaux vus par la tranche

Saturne est incliné sur son orbite, et l'angle sous lequel nous voyons ses anneaux varie au fil des années. Il oscille entre une ouverture maximale, où ils apparaissent largement déployés, et une position **par la tranche**, où ils se réduisent à un trait fin — voire disparaissent.

Nous sommes actuellement dans une période où **les anneaux se présentent très fermés**, presque de profil. C'est spectaculaire à sa manière : on mesure alors leur finesse extraordinaire, quelques dizaines de mètres d'épaisseur seulement pour 280 000 kilomètres de diamètre.

Il est possible aussi de percevoir l'ombre des anneaux sur la planète. Cette ombre est discernable comme un fin liseré sombre au ras des anneaux sur le disque saturnien.

L'ombre de la planète sur les anneaux est également visible, mais difficilement autour de l'opposition, car à ce moment, la Terre (qui est notre observatoire) n'est pas décalée par rapport au Soleil. Il vaut mieux attendre le 15 octobre pour l'apercevoir avec plus de facilité sur le bord ouest (à gauche dans un instrument qui inverse l'image).

Mais si vous espériez l'image classique des anneaux largement ouverts, sachez qu'elle n'est pas au rendez-vous cette année. Ils se rouvriront progressivement dans les années qui viennent.

Titan, la lune à ne pas manquer

Même dans une petite lunette, un point lumineux accompagne Saturne à quelques diamètres de distance : c'est **Titan**, sa plus grande lune.

Elle mérite le détour. Plus grande que la planète Mercure, c'est le seul satellite du système solaire doté d'une **atmosphère dense** — plus dense que celle de la Terre. Sous cette brume orangée se trouvent des lacs et des rivières de méthane liquide, le seul autre endroit connu où un liquide coule en surface.

La sonde européenne Huygens s'y est posée en 2005, seul atterrissage jamais réalisé dans le système solaire externe.

Sa position autour de Saturne change chaque nuit : elle boucle son orbite en seize jours. D'une soirée à l'autre, vous la verrez se déplacer.

POSITIONS REMARQUABLES DE TITAN

DATE	RAPPROCHEMENT AVEC SATURNE	ÉLONGATION
1/10	Sud de Saturne	-
5/10	-	Est de Saturne
9/10	Nord de Saturne	-
13/10	-	Ouest de Saturne
16/10	Sud de Saturne	-
20/10	-	Est de Saturne
24/10	Nord de Saturne	-
28/10	-	Ouest de Saturne
1/11	Sud de Saturne	-
4/11	-	Est de Saturne
8/11	Nord de Saturne	-
13/11	-	Ouest de Saturne
17/11	Sud de Saturne	-
21/11	-	Est de Saturne
25/11	Nord de Saturne	-
30/11	-	Ouest de Saturne

Titan et les autres satellites de Saturne

Que Titan soit justement au plus loin de la planète la nuit de l'opposition est une heureuse coïncidence – il se laisse ainsi identifier particulièrement facilement le 4 octobre. Les autres satellites sont nettement plus faibles : Rhéa 9,6 mag, Téthys 10,2 mag, Dioné 10,3 mag, .. Japet 11,0 mag, Encelade 11,7 mag. Rhéa, Téthys et Dioné sont accessibles à partir d'environ 100 mm d'ouverture ; Encelade exige 200 mm et une nuit calme, car il se tient tout près de l'anneau brillant.

L'effet Seeliger : pourquoi Saturne s'éclaircit juste avant l'opposition

Dans les jours qui entourent l'opposition, Saturne devient plus brillante que le seul changement de distance ne peut l'expliquer. La raison tient aux anneaux : à l'opposition exacte, le Soleil se trouve précisément derrière l'observateur, les blocs de glace de l'anneau ne projettent plus d'ombres visibles les uns sur les autres et, en plus, ils renvoient la lumière de préférence dans la direction d'où elle vient. Hugo von Seeliger a expliqué cela en 1887 – et a prouvé du même coup que les anneaux sont faits de particules isolées et non d'un disque solide.

Concrètement, cela veut dire que dans les deux à trois nuits autour du 4 octobre, les anneaux paraissent à l'oculaire remarquablement clair par rapport au globe de la planète. Qui a déjà vu Saturne en été remarque la différence immédiatement.



QUELQUES OBJETS DU CIEL PROFOND D'OCTOBRE

POUR LES ASTROPHOTOS

M33

M74

NGC7662

NGC7822

Sh2-188

M76

AstroGouv

POUR LES OBSERVATEURS

ETOILE ALGOL DE PERSEE

ETOILE ALMACH D'ANDROMEDE

LE CASQUE ,astérisme

M15

M31

M33

M34

M33, LA GALAXIE DU TRIANGLE



Galaxie spirale à bras long, appartenant au Groupe local. Sans doute satellite de la galaxie d'Andromède, C'est la troisième galaxie la plus massive du Groupe local, après la galaxie d'Andromède et la Voie lactée mais devant le Grand Nuage de Magellan .Belle cible pour les astrophotographes...

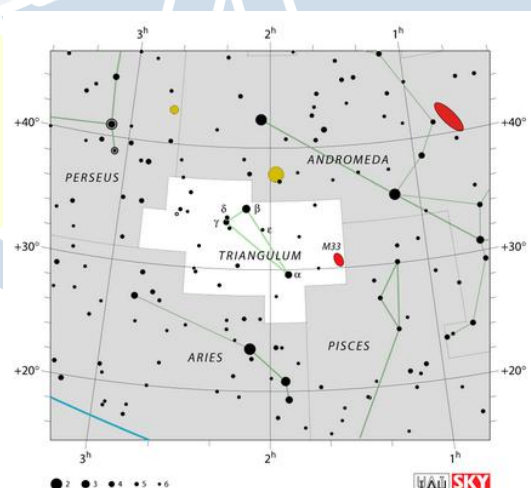
Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Délicat

 Petite lunette : Facile

 Télescope : Facile

Localisation Pour la repérer, il faut tracer une ligne entre alpha du Triangle et Beta Andromède (Mirach), à un tiers de la distance à droite en partant d'Alpha du triangle



Nom	Magnitude	Distance	taille apparente
M33	6.27	2.38 à 3.07millionsAl	70,8 × 41,7

M74, LA GALAXIE DU FANTOME



Galaxie spirale vue par le dessus, il s'agit d'un des objets Messier les plus difficiles à observer du fait de sa faible luminosité. A observer dans des conditions optimales (dans un 250mm pour avoir les premiers détails)... Par contre, c'est une très belle cible en astrophoto

Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Inobservable

 Petite lunette : Inobservable

 Télescope : Facile

Localisation M74 peut être trouvée facilement depuis la constellation du Bélier. En prolongeant vers l'Ouest la ligne passant par alpha et bêta *Arietis*, on arrive dans les Poissons sur une étoile de magnitude 3,62. Il s'agit d'éta *Piscium*. La galaxie Messier 74 se trouve en effet à $1,2^\circ$ ENE de l'étoile Eta des Poissons



Nom	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M74	85 300AL	9.4	24.4millionsAL	10.4'par9.4'd'arc

NGC7662, Boule de Neige Bleue

UN SAPHIR DANS ANDROMEDE



Nébuleuse planétaire avec une teinte caractéristique créée par l'oxygène ionisé. Elle a une forme elliptique avec une structure à triple coquille. Elle a probablement été formée par une étoile de 0,6 masse solaire ayant expulsé son enveloppe gazeuse avant de se contracter en naine blanche. Cet astre résiduel, dont la température atteint 75000 degrés, est d'ailleurs visible au centre de la nébuleuse.

Constellation Andromède

Magnitude 9.2

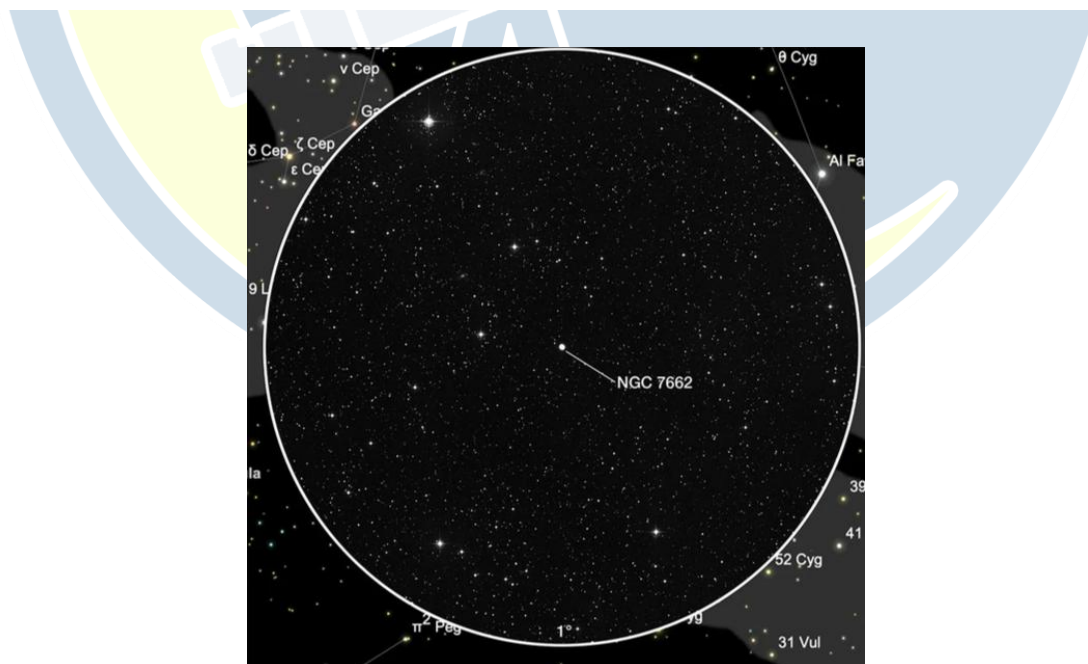
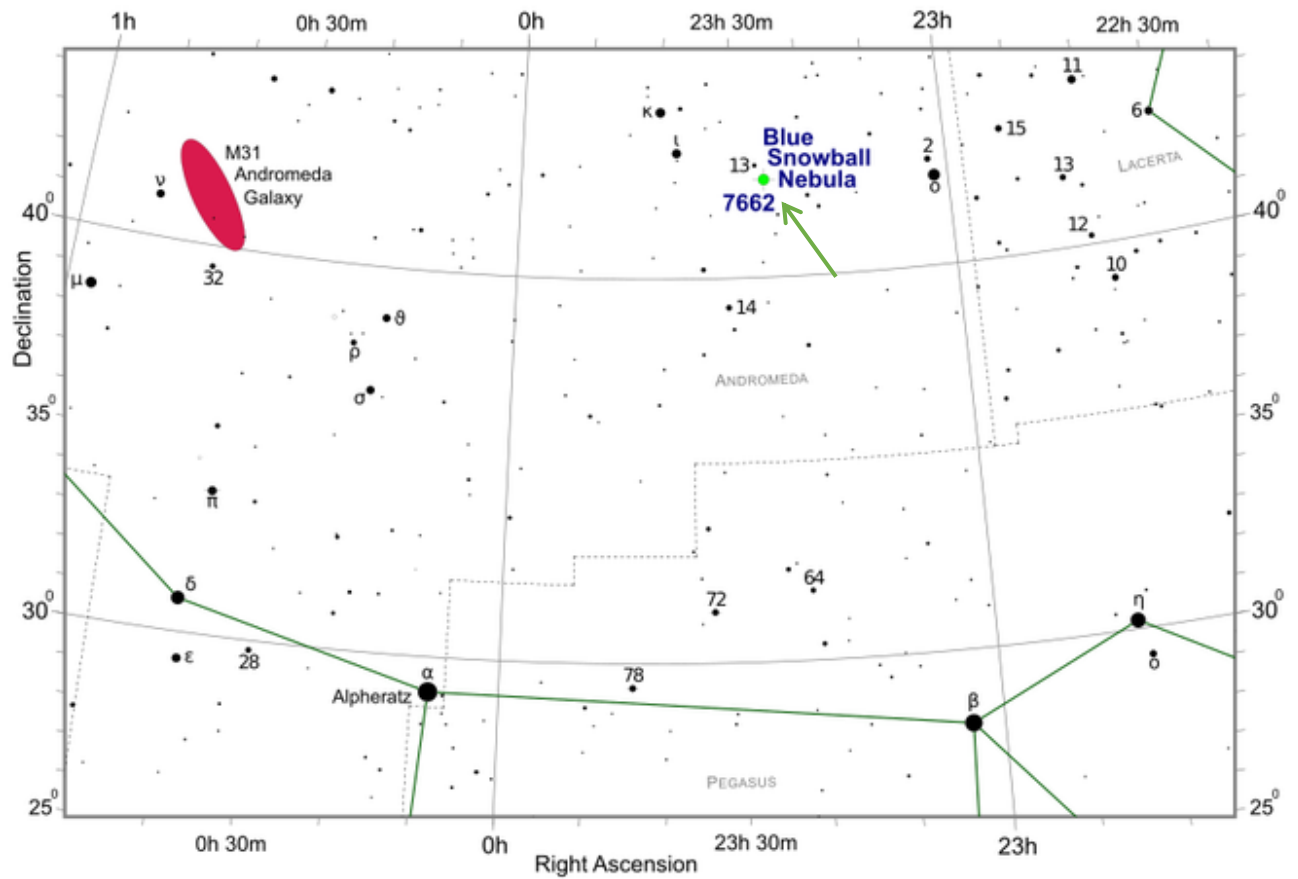
Taille apparente 32 " x 28"

Observation La Boule de Neige Bleue est vraiment minuscule, vous aurez donc besoin d'au moins un petit télescope pour la repérer. Un télescope de 150 mm (6") avec un grossissement d'environ 100x vous aidera à voir le disque légèrement bleuté de la nébuleuse.



La Boule de neige bleue est si petite et brillante que vous devez utiliser de courtes expositions afin de faire ressortir les détails au cœur de la nébuleuse

Localisation: NGC 7662 est positionné à 0,5 degré au sud-ouest de l'étoile 13 et (mag. +5,7), sur la ligne de liaison entre les étoiles ι et ο Andromedae, à environ un tiers plus près de ι.



NGC7822



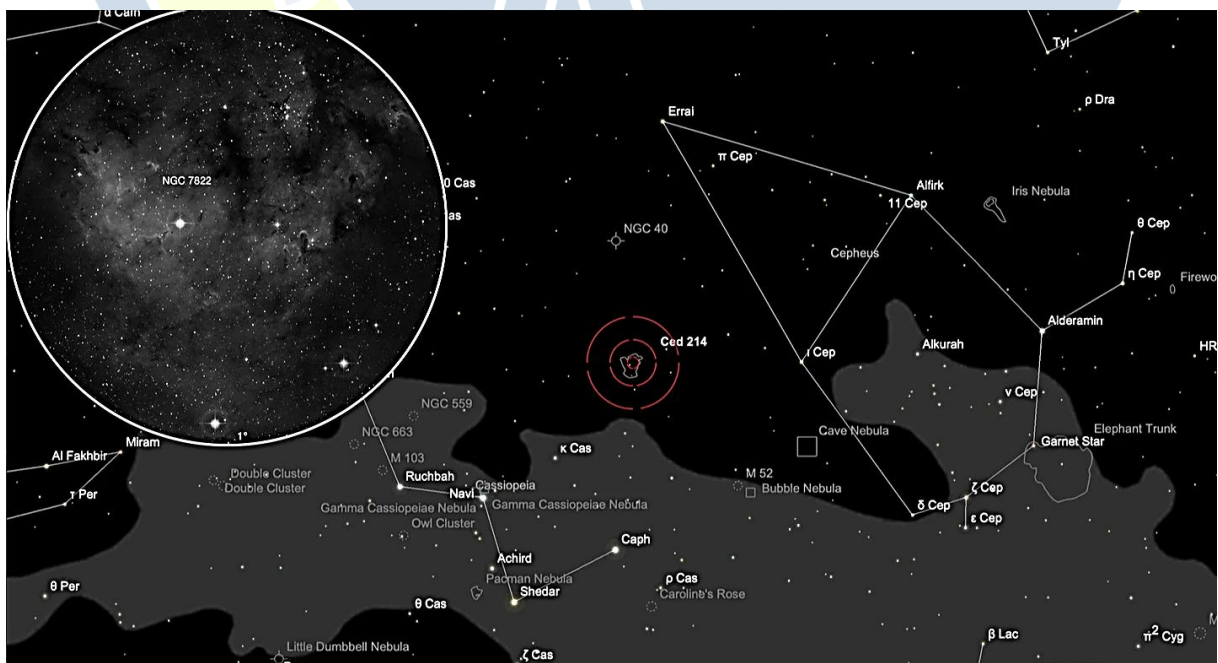
Grande nébuleuse en émission, elle est traversée par de nombreux filaments de poussières sombres et contient plusieurs étoiles très chaudes.

Constellation ; Céphée

Taille apparente 3°

Magnitude 6.5

Localisation situé dans la partie orientale de la constellation de Céphée à la limite du «W» Cassiopée.



SH2-188, LA NEBULEUSE DE LA CREVETTE, LA NEBULEUSE DU DAUPHIN



Nébuleuse planétaire, âgée de 7500 années et distante de 700 AL de faible luminosité, elle n'a été découverte qu'en 1951 ; on a d'abord cru qu'il s'agissait d'un vestige de supernova principalement à cause de sa forme de « croissant ». Cette forme provient de l'onde de choc avec le milieu interstellaire, engendrée par le déplacement rapide de l'objet.

Constellation Cassiopée

Magnitude inconnue

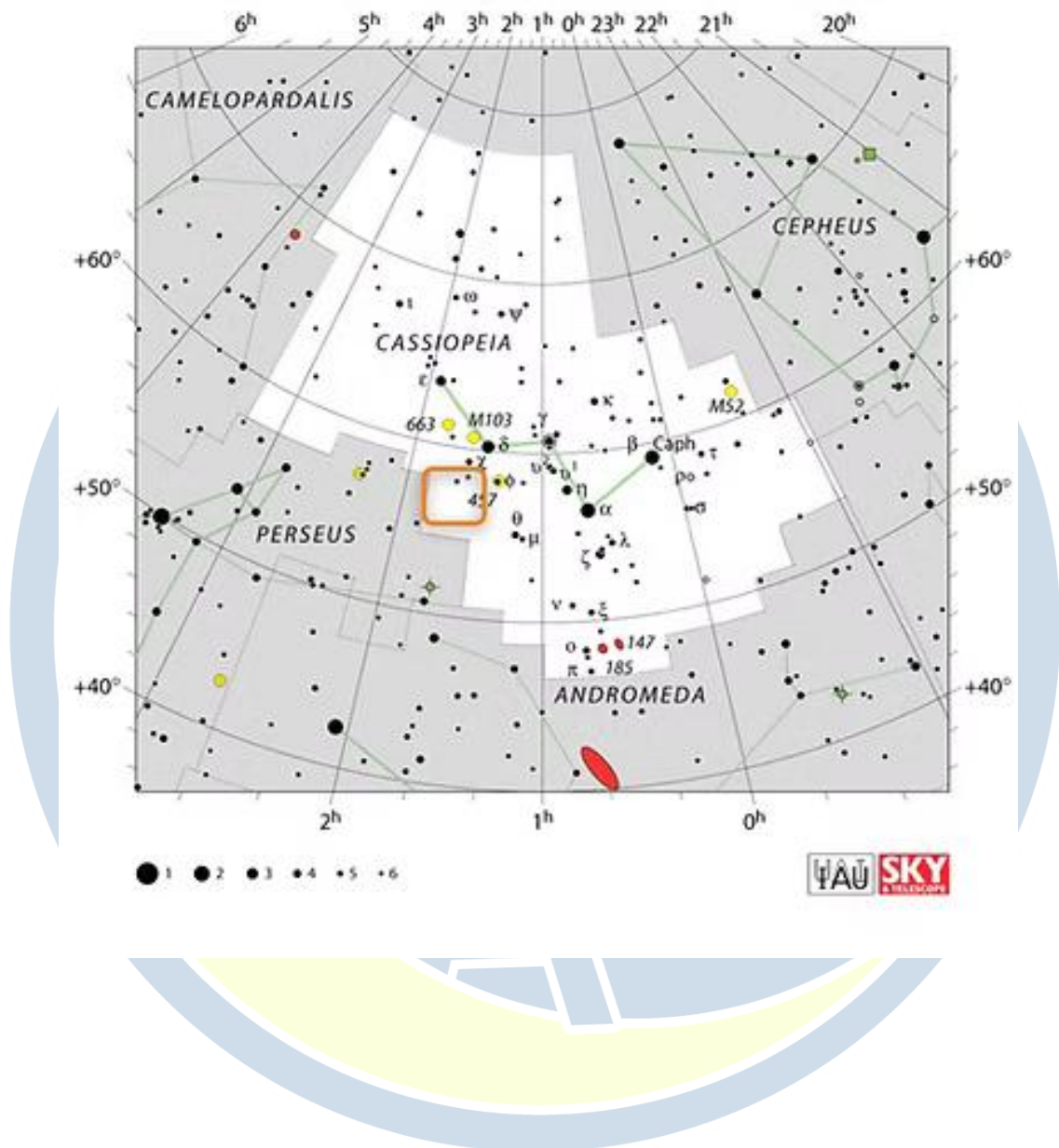
Diamètre apparent 9' x 9' d'arc

Observation La nébuleuse de la crevette n'est pas assez brillante pour être vue à l'œil nu ou avec des jumelles. Sa petite taille n'aide pas non plus. Il est également très difficile de la voir avec un télescope, surtout si vous n'observez pas depuis un site très sombre loin de la pollution lumineuse. C'est une cible difficile et très faible pour les instruments d'amateurs



Sharpless-188 est un objet petit mais vraiment joli. La nébuleuse est sombre et est une cible difficile. La meilleure façon de la photographier est d'utiliser des filtres à bande étroite (Hydrogen Alpha, Sulphur II et Oxygen III) et de faire de très longues poses pour révéler ses extensions gazeuses filamenteuses

Localisation. Sa position peut être facilement retrouvée en suivant la ligne des étoiles δ Cassiopeiae, χ Cassiopeiae



M76,NGC650 LE PETIT HALTERE



Nébuleuse planétaire, sa forme rappelant celle de la nébuleuse de l'Haltère (M27, aussi connue sous le nom de *Dumbbell*). M76 est l'un des objets les moins lumineux du. M76 est presque parallèle au plan de la Voie lactée à environ 554 al de celui-ci.

Constellation : Persée

Œil nu : Inobservable

Jumelles Inobservable

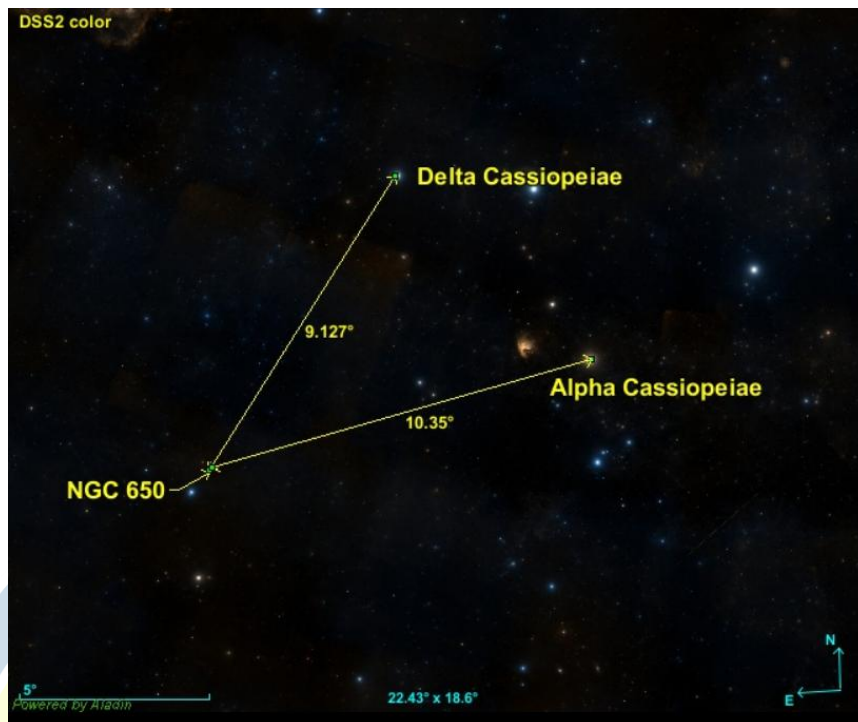


Petite lunette Inobservable



Télescope Délicat

Localisation située à environ 10,4 degrés au sud-est d'Alpha Cassiopeiae et à environ 9,1 degrés au sud-est de Delta Cassiopeiae.

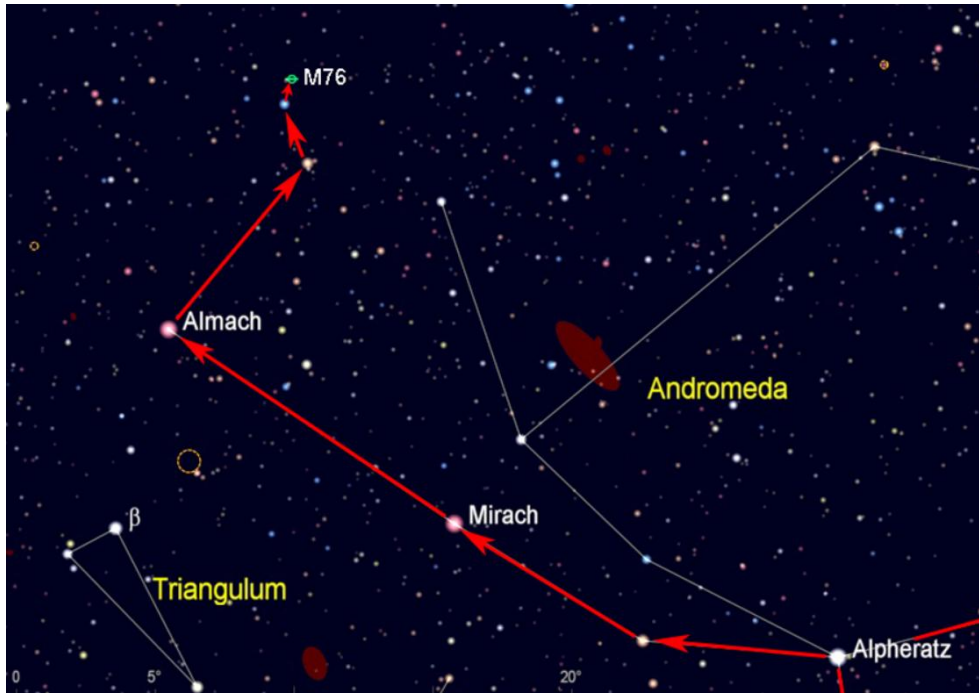


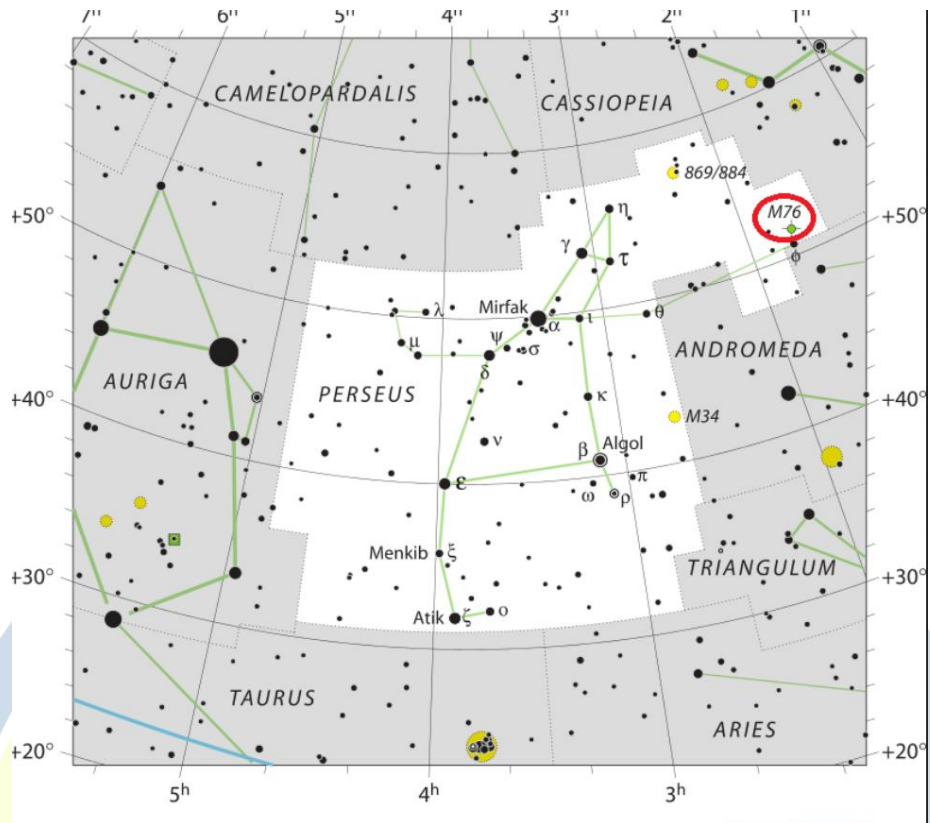
AstroGouv

Autre méthode situé à mi-chemin entre Delta de Cassiopée et Gamma d'Andromède



Autre méthode Suivez les étoiles d'Andromède à l'est jusqu'à Almach, une autre étoile de magnitude 2 Prenez un virage à droite à Almach à une étoile légèrement plus faible, puis dirigez-vous vers le nord comme indiqué ci-dessous à la zone de Messier 76. L'étoile Phi de magnitude 4 de moins d'un degré au sud de M76 peut aider à localiser sa position.





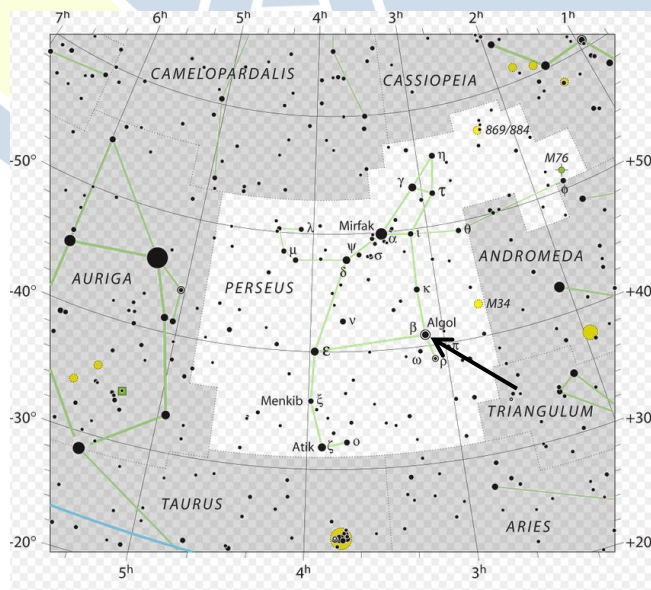
	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
M76	3AL	10.1	4500AL	3,12' × 1,08'd''rc	

L'ETOILE ALGOL DE PERSEE

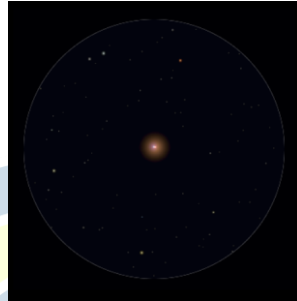


Pour les Romains, Algol représentait l'œil de la gorgone Méduse qui avait le pouvoir de pétrifier ceux qui croisaient son regard. Après avoir coupé la tête de Méduse, Persée s'est servi de cet œil pour triompher du monstre marin Cetus (la baleine) qui ravageait les côtes d'Ethiopie ; chevauchant son cheval ailé Pégase, il a ensuite délivré la belle Andromède, fille du couple royal Céphée et Cassiopée. Ces stars de la mythologie sont à présent rassemblées dans le ciel !

Algol (β Persei) est la deuxième étoile de la constellation par la luminosité, mais la plus connue. Elle est le prototype des étoiles variables de type Algol, qui sont en réalité des étoiles doubles où l'un des composants éclipse périodiquement le plus brillant. Algol passe ainsi de la magnitude 2,12 à la magnitude 3,39 tous les 2,867 jours. Il s'agit d'une binaire à éclipse; situé à 93 ans de nous

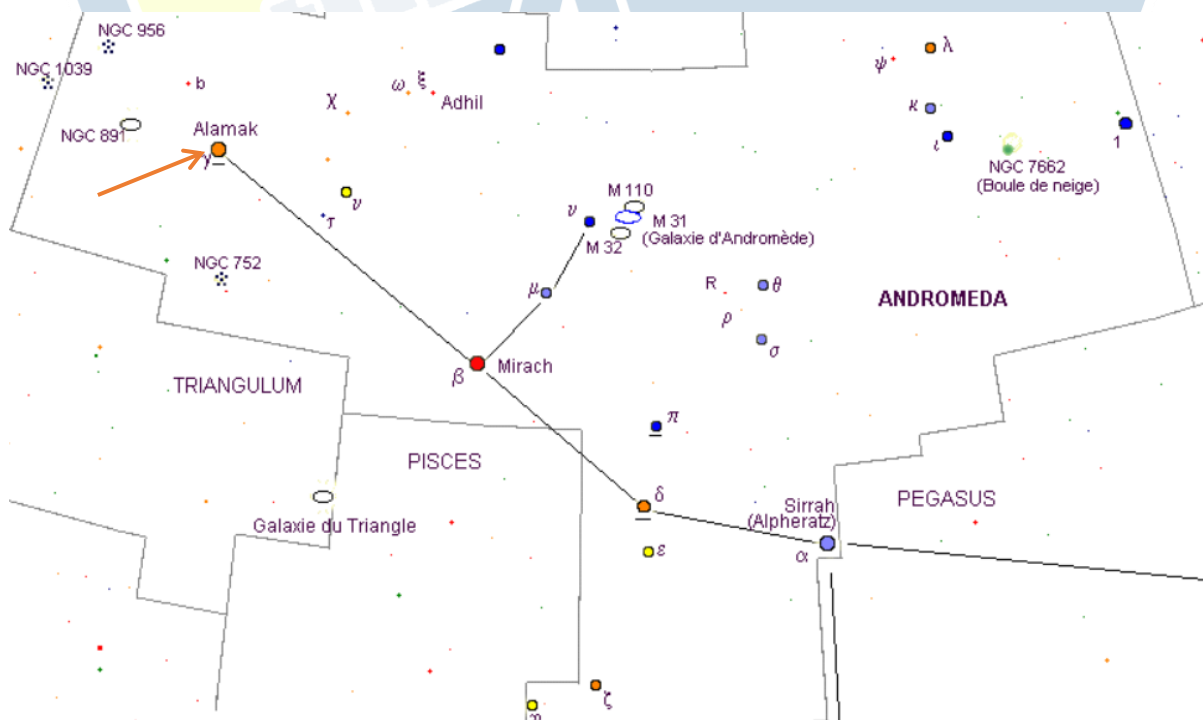


L'ETOILE ALMACH



γ And, ou Almach ou Alamak (de l'arabe *Al Anak al Ard*, « le lynx du désert »), se trouve au bout de la jambe sud du « A » de la constellation. C'est une étoile double aux couleurs contrastées, orange et bleu

La principale étoile du système, γ^1 And, est une géante orange 80 fois plus grande que le Soleil et 2 000 fois plus lumineuse que celui-ci. γ^2 And est elle-même une étoile double. γ^2 -A And, de magnitude 5,0, et γ^2 -B And, de magnitude 5,5, se tournent autour en 61 ans selon une orbite très fortement elliptique. Les deux étoiles sont toutes deux bleues. γ^2 -A And est elle-même double, son compagnon tournant autour d'elle en seulement 2,7 jours.

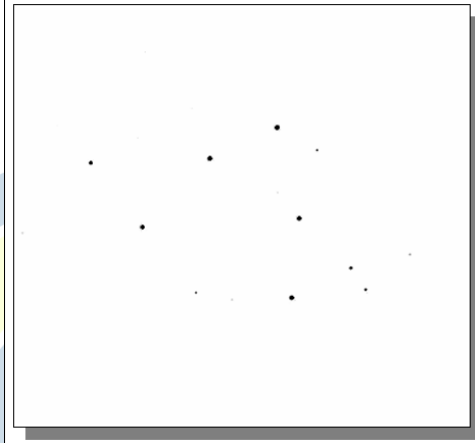




NOUVEAUTÉ

Un astérisme à découvrir chaque mois

LE CASQUE



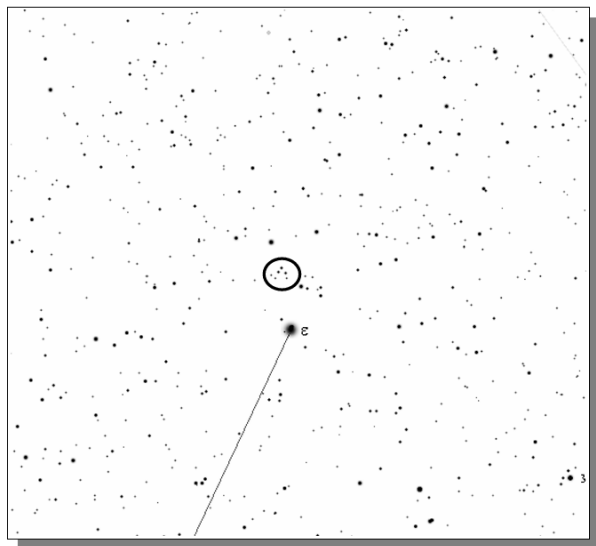
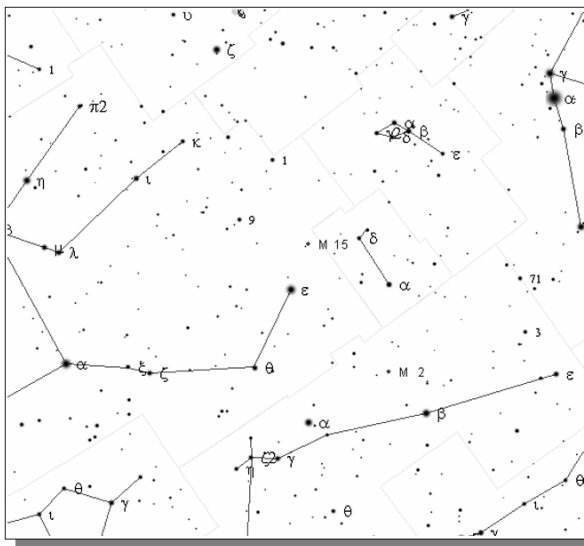
Astérisme en forme de pointe composé de 8 étoiles

Constellation ;Pégase

Visibilité Automne

Magnitude 9

Localisation Très facile à pointer, près de l'étoile Enif, e de Pégase (mag. 2,4)



M15



Amas globulaire. Sa masse est 1200000 masses solaires ,plusieurs centaines d'étoiles .Il contient au moins 135 étoiles variables et on a découvert une nébuleuse planétaire Pease1

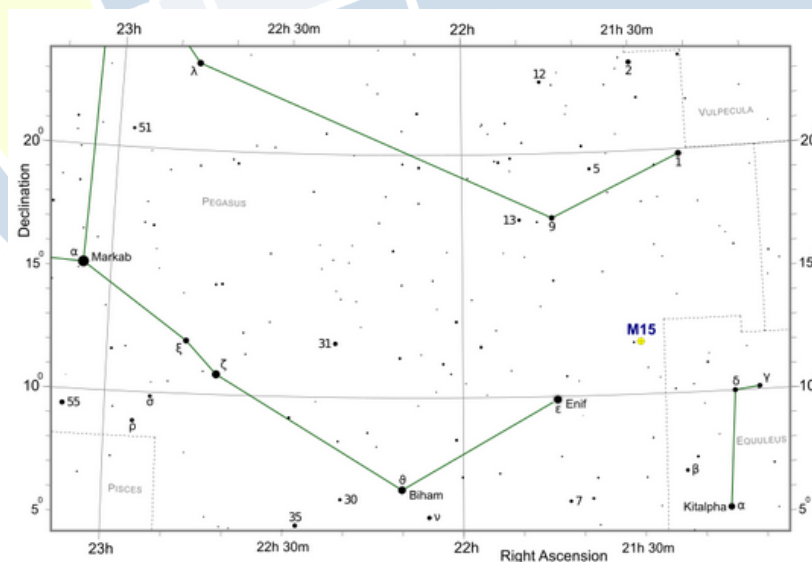
Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Délicat

 Petite lunette : Facile

 Télescope : Joli

Localisation. Il faudra le rechercher dans le prolongement du segment Biham(théta) – Enif (epsilon) –.L'amas se situe à 4° d'Enif



	Dimension	Magnitude	Distance	Taille apparente	Age
M15	187AL	6.2	33900AL	18'd'arc	12.9milliards A

M31, LA GALAXIE D'ANDROMÈDE



Photo Gérard, Askar fra 400, 60 vues de 180 secondes, camera 2600 MC pro, traitement Siril,

Corse 17/09/2026

Galaxie spirale barrée située à environ 2,5 millions d'années-lumière de la Terre. Elle fait partie du Groupe Local de galaxies et est l'objet le plus distant visible à l'œil nu.

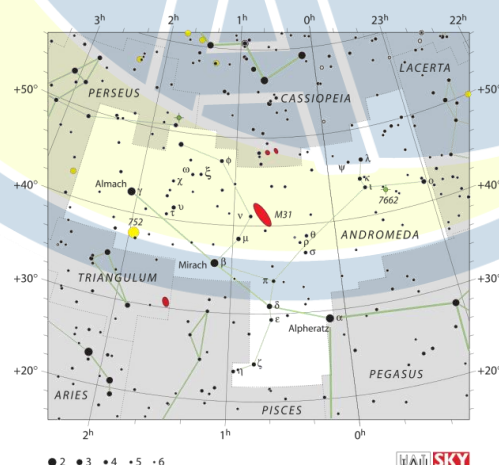
Œil nu : facile, ressemble à une petite tache de lumière allongée

 Jumelles : Facile

 Petite lunette : Facile

 Télescope : Joli

Localisation Partez du carré de Pégase avec l'étoile Alpheratz (qui n'est déjà plus dans Pégase, mais dans la constellation d'Andromède). Vous trouvez sur sa gauche une étoile brillante puis une deuxième, arrêtez-vous : c'est Mirach. Maintenant, remontez perpendiculairement, l'étoile mu et étoile nu, vous êtes presque arrivé. La petite tache en haut à droite à côté de cette deuxième étoile est M 31.



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M31	220000AL	3.4	2.5millionsAL	3° par 1° ^[1]

M33, LA GALAXIE DU TRIANGLE



Galaxie spirale à bras long, appartenant au Groupe local. Sans doute satellite de la galaxie d'Andromède, C'est la troisième galaxie la plus massive du Groupe local, après la galaxie d'Andromède et la Voie lactée mais devant le Grand Nuage de Magellan .Belle cible pour les astrophotographes...

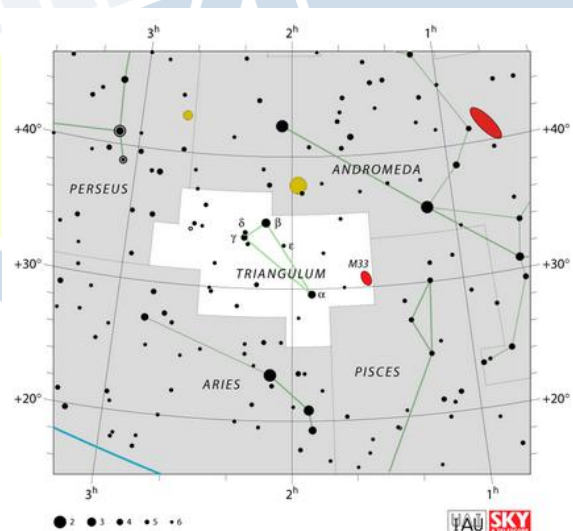
Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Délicat

 Petite lunette : Facile

 Télescope : Facile

Localisation Pour la repérer, il faut tracer une ligne entre alpha du Triangle et Beta Andromède (Mirach), à un tiers de la distance à droite en partant de alpha du triangle



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente
M33	AL	6.27	2.38à3.07millionsAl	70,8 × 41,7



Défi du mois aux jumelles

M34



Amas ouvert, renferme entre 50 et 100 étoiles

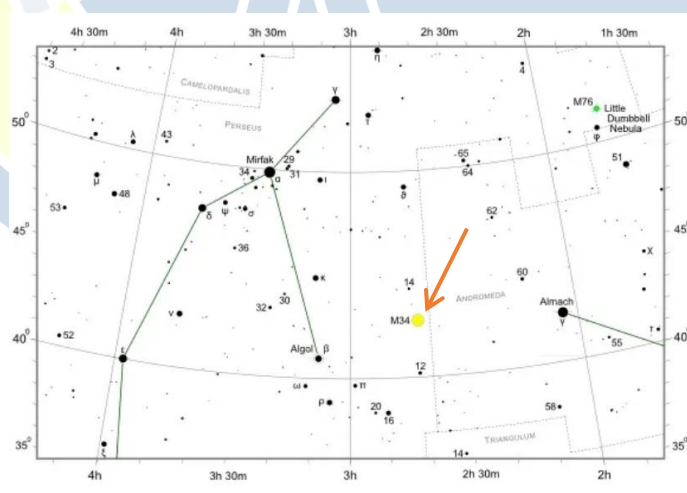
Œil nu : Inobservable

 Jumelles : Facile

 Petite lunette : Facile

 Télescope : Facile

Localisation à repérer légèrement au-dessus d'une ligne reliant Algol et Almach, un peu plus près d'Algol (environ 1/3 de cette droite). Comme il s'agit d'un amas relativement large



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
M34	12AL	5.2	1630AL	25 'd'arc	177millionsannées

LA CONSTELLATION DU MOIS :

LE LEZARD, Lacerta (-tae) Lac

Décelable de 90°N à 55°S de latitude, visible entièrement de 90°N à 33°S

Visibilité de la constellation

Heures en temps universel passage méridien

2ème quinzaine de juin : 04h

1ère quinzaine de juillet : 03h

2ème quinzaine de juillet : 02h 1ère quinzaine d'août : 01h

1ère quinzaine d'août : 01h

2ème quinzaine d'août : 00h

1ère quinzaine de septembre : 23h

2ème quinzaine de septembre : 22h

1ère quinzaine d'octobre : 21h

2ème quinzaine d'octobre : 20h

1ère quinzaine de novembre : 19h

2ème quinzaine de novembre : 18h

Observation optimale : Septembre-Octobre

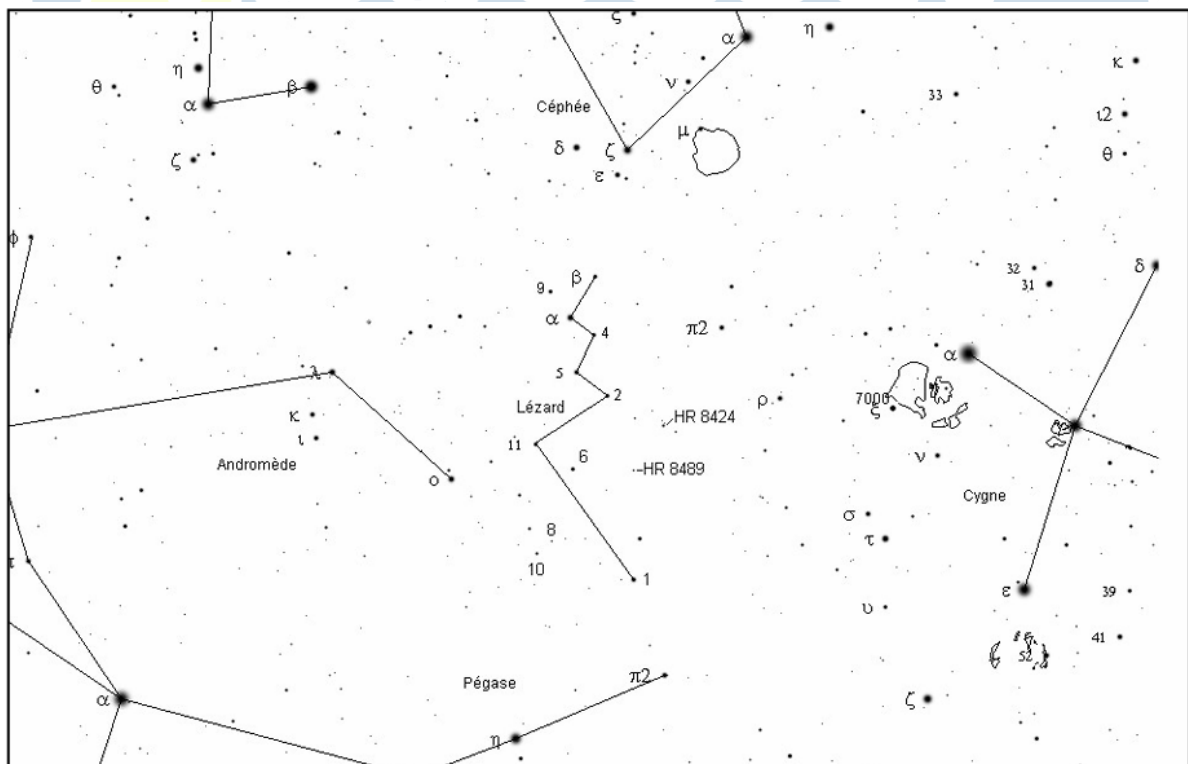
Surface : 201 degrés²

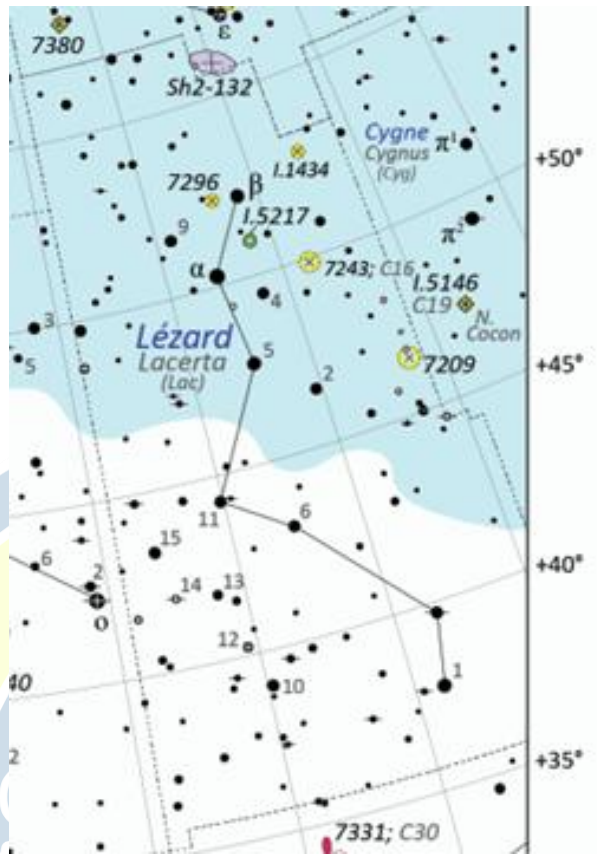
Rang (taille) : 68e sur 88

Comment la repérer dans le ciel ?

Pour localiser le Lézard dans le ciel nocturne, il est utile de chercher ses constellations voisines. Au sud et au sud-est, elle est bordée par les deux grandes constellations d'Andromède et de Pégase. À l'Ouest se trouve la constellation du Cygne. Au nord du Lézard se trouve la constellations de Céphée et au Nord Est Cassiopée.

Astuce : repérer ces constellations connues, puis chercher une zone plus discrète entre elles





Les étoiles principales forment une longue chaîne qui ressemble à un cerf-volant. Dans certaines représentations, les étoiles sont reliées en zigzag et ne ressemblent pas à un cerf-volant.



Le Lézard ne contient que des étoiles peu lumineuses..

Étoiles principales:

Alpha Lac Avec une magnitude apparente de 3,77, α Lacertae (Alpha Lacertae) est l'étoile la plus brillante de la constellation. C'est une étoile blanche lumineuse située à environ 100 années-lumière de la Terre.

1 Lac de 4,14m - - distance: 627 a.l. (+/- 74)

Béta Lac de 4,43m - distance: 169,8 a.l. (+/- 4,5)

Etoiles remarquables :

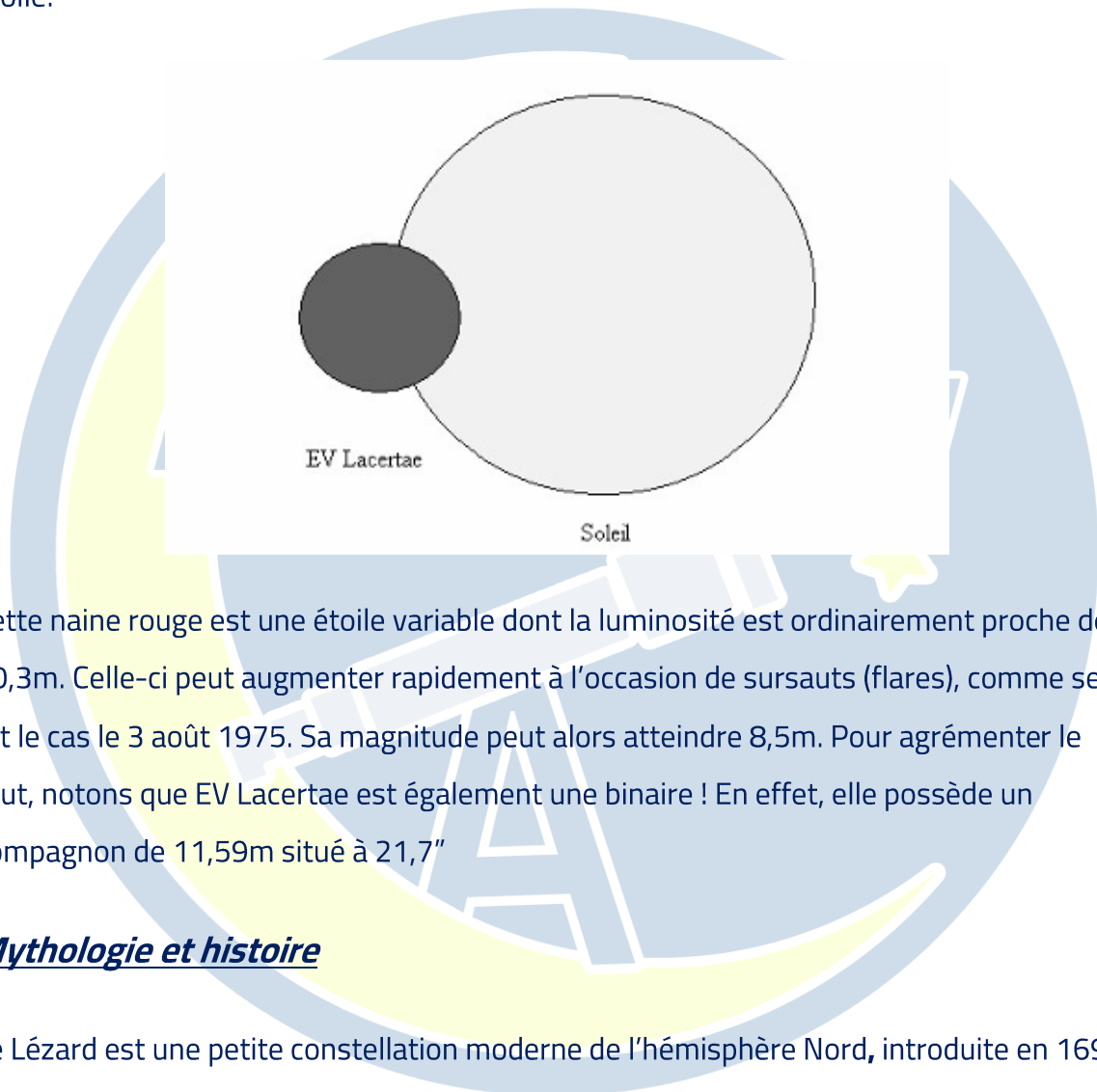
8 Lacertae, type B1V pour A, B5 pour B Étoile double multiple : A (5,8m) et B (6,6m) C (10,3m) et D (9,6m). Séparation A-B de 22,4",) Beau quatuor bien séparé à 127x. A et B, assez brillantes, apparaissent blanches, tandis que C semble par moment orangée. Les quatre étoiles forment un arc

STF2894, type A9III Étoile double physique : A (6,1m), B (8,3m), Séparation A-B de 15,6", Couleurs jaune et bleue.. Le couple est parfaitement séparé à 127x. A est jaune et B légèrement bleutée. Beau duo.

CM Lacertae est une étoile variable de type Algol, c'est à dire une binaire à éclipse. Cette étoile de type A2V varie entre 8,18m et 9,15m en seulement 1,6 jour. Elle est située à près de 740 années-lumière.

S Lacertae est une étoile variable à longue période de type Mira. Cette étoile voit sa luminosité passer de 7,6m à 13,9m en 241,5 jours.

EV Lacertae est une étoile proche du système solaire, elle se situe à 16,5 AL de nous. Comme pour beaucoup de nos voisins il s'agit d'une modeste naine rouge qui ne mesure que 0,38 fois le diamètre du Soleil. Sa masse. n'équivaut qu'à 0,16 fois celle de notre étoile.



Cette naine rouge est une étoile variable dont la luminosité est ordinairement proche de 10,3m. Celle-ci peut augmenter rapidement à l'occasion de sursauts (flares), comme se fut le cas le 3 août 1975. Sa magnitude peut alors atteindre 8,5m. Pour agrémenter le tout, notons que EV Lacertae est également une binaire ! En effet, elle possède un compagnon de 11,59m situé à 21,7"

Mythologie et histoire

Le Léopard est une petite constellation moderne de l'hémisphère Nord, introduite en 1690 par Johannes Hevelius.

Elle représente un léopard, choix assez pragmatique destiné à combler un espace vide entre plusieurs constellations majeures

Observation et conseils

- **Difficulté :** ★ ★ ★ ★ ☆
- **Visible à l'œil nu :** Difficile
- **Matériel conseillé :**
 - Jumelles pour NGC 7243
 - Télescope pour exploration
- **Conditions idéales :**
 - Ciel très sombre
 - Faible pollution lumineuse
 - Bonne connaissance du ciel

La Voie lactée traverse la partie nord de la constellation, offrant quelques amas stellaires ouverts. Cependant, les amas ouverts du Lézard, sont difficiles à détecter en raison des nombreuses étoiles de la Voie lactée. Les étoiles individuelles des amas ne peuvent être observées qu'avec un télescope de taille moyenne

NGC7243



Amas ouvert Observable entre 40°S et 90°N . se compose d'une quarantaine d'étoiles. Les plus lumineuses d'entre elles présentent des types spectraux de classe B8 ou A0. Près du centre de l'amas se trouve une belle étoile double nommée STF 2890 (catalogue de F. Struve). Celle-ci se compose de deux astres de 9,3m et 9,7m séparés de $9''$ d'arc.

Observation

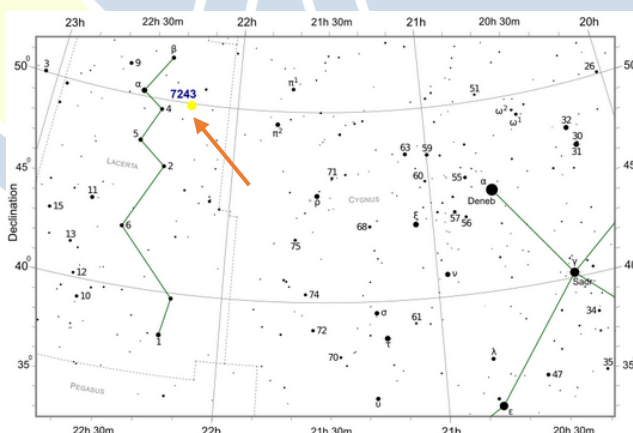
 **Œil nu** : Inobservable

 **Jumelles** : Délicat peut être recherché dans des jumelles 7x50mm comme une petite nébulosité

 **Petite lunette** : Facile, avec un faible grossissement

 **Télescope** : Facile, dans un 200mm, ne pas trop grossir

Localisation Cet amas est localisé à $1,5^{\circ}$ NO de 4 Lacertae (4,60m).



	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
NGC7243	6.4	2800 AL	21'd'arc	100 millions d'années

NGC7209

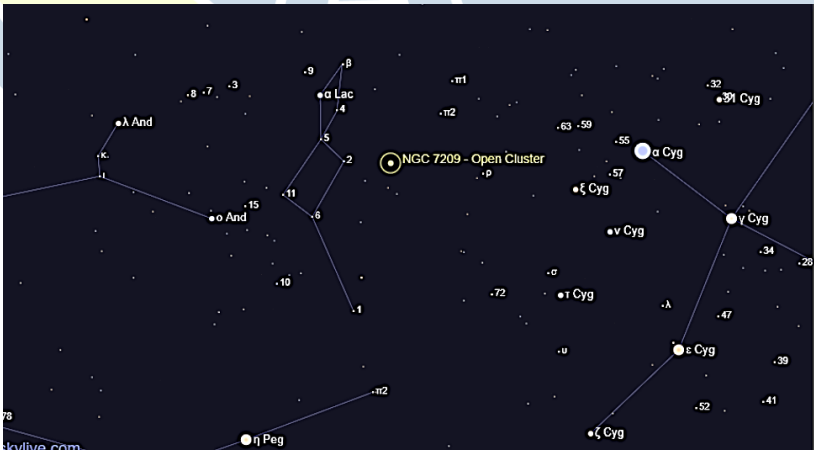
Amas ouvert ,Observable entre 44 °S et 90 °N, aussi il n'est plus tout jeune et les étoiles qui le composent arborent des types spectraux conséquents de catégories A, ou même K pour quelques remarquables étoiles rouges isolées..

Observation

- 👁️ Œil nu : Inobservable
- 🔭 Jumelles : Difficile, 7 par 35mm comme une petite tache floue
- 🔭 Petite lunette : Délicat
- 🔭 Télescope : Facile

. Il est déjà en partie résolue dans une lunette de 60mm, avec laquelle on peut percevoir jusqu'à une vingtaine d'astres. Avec un instrument de diamètre supérieur, un 115mm ou un 200mm, c'est une trentaine voire une quarantaine d'astres qui apparaissent. On note également la présence d'une zone sans étoiles qui pénètre l'amas jusqu'au centre et lui donne une forme grossièrement en "V". À faible grossissement (45x), l'œil est attiré par la coloration orangée de HT Lacertae située juste au nord de l'amas. Cette teinte est d'après certains observateurs perceptible avec un instrument de plus de 100mm

Localisation à rechercher à 2,7° O de 2 Lacertae (4,5m)



	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
NGC7209	40AL	7.7	2925 AL	25'd'arc	300milliond

Sh2-126, LBN437



La nébuleuse de Gecko et le Sh2-126 font partie d'une grande région de formation d'étoiles qui comprend également le nuage moléculaire allongé GAL 110-13 dans la constellation voisine d'Andromède.

	Dimension	Magnitude	Distance	taille apparente	Age
SH2-126	65AL		1200AL	160' x 160' d'arc	



Défi du mois astrophoto

Sh2-126, LA NEBULEUSE DU LEZARD,

LA NEBULEUSE DE LA LETTRE ECARLATE



Nébuleuse par émission C'est l'une des plus grandes nébuleuses du ciel, d'une taille angulaire à peu près équivalente à celle de la galaxie d'Andromède. L'hydrogène gazeux de la Grande Nébuleuse du Lézard brille en rouge car il est excité par la lumière de l'étoile brillante 10 Lacertae, l'une des étoiles bleues brillantes situées juste à gauche du centre rougeoyant de la nébuleuse. La plupart des étoiles visibles aux alentours de la nébuleuse se trouvent à environ 1 200 années-lumière. Cette région, surnommée la « Grande Nébuleuse Lacerta », avec ses faibles filaments nébuleux, fait partie de Lacerta OB1, une région géante de formation d'étoiles à environ 1200 années-lumière de la Terre.

Observation



Œil nu : Inobservable, trop faible



Jumelles : difficile à observer avec des jumelles à grand champ car elle est très faible,



Télescope : difficile à observer avec un grand télescope car elle s'étend sur un large champ d'environ trois degrés d'arc (6 fois la taille de la pleine lune)



La profondeur, l'étendue, les ondulations et la beauté de cette nébuleuse peuvent être mieux observées et appréciées avec une pose longue.

Voici un exemple de réglage



Filtre Antlia ALP-T Ha/OIII - Antlia Ultra triband RVB



30x300" H00 + 55x300" RVB



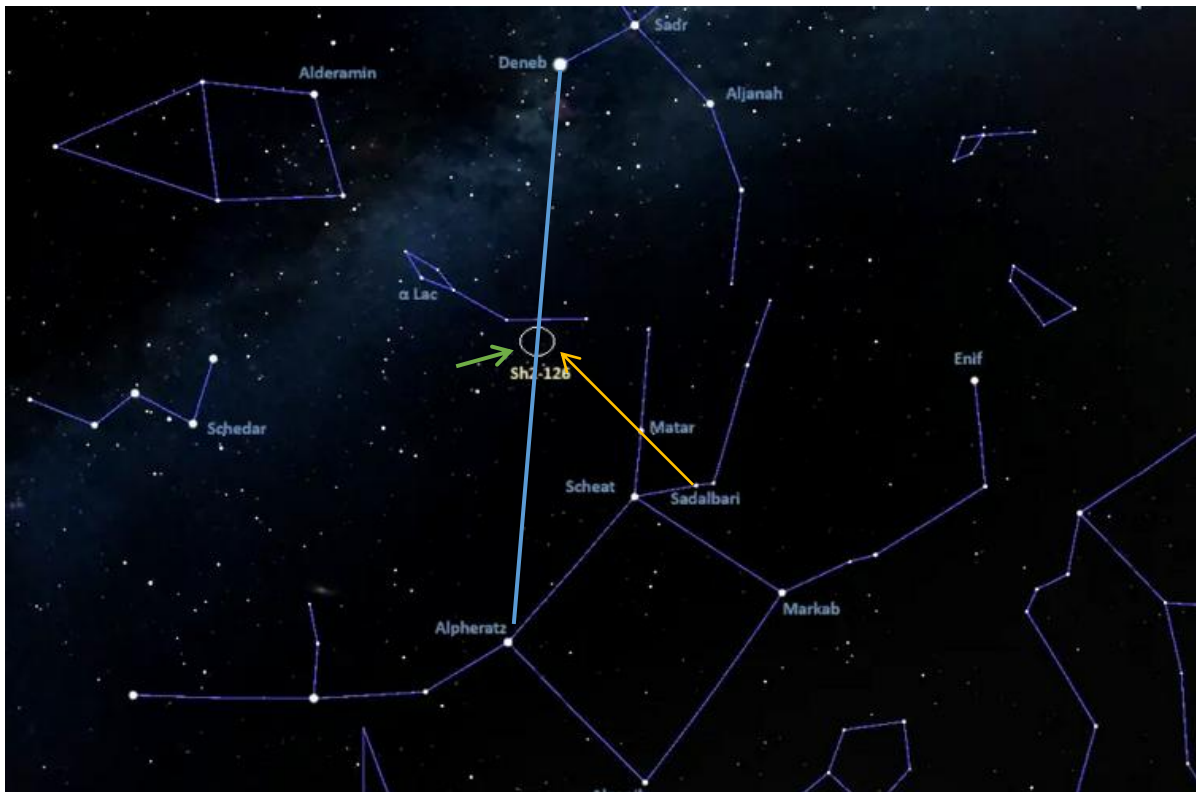
Askar FRA600 f/3.9



ZWO ASI6200Mc Pro à -10°

Localisation, **Localisation** située dans la partie sud de la constellation, Le Gecko et la Grande Nébuleuse de Lacerte apparaissent près de la frontière avec Andromède, à peu près à mi-chemin entre Deneb, l'étoile au sommet de la Croix du Nord et Alpheratz, l'étoile la plus brillante de Pégase.

Une ligne étendue de Sadalbari (Mu Pegasi) à Matar (Eta Pegasi) pointe en direction des nébuleuses. Elle a l'apparence d'un filament ténu orienté dans une direction nord-est-sud-ouest, invisible par simple observation avec des instruments amateurs en raison de sa faiblesse



A environ 1° à l'ouest de l'étoile 10 Lacertae

LBN437, LA NEBULEUSE DE GECKO4



Nuage moléculaire se trouve dans une nébuleuse en émission (Sh2-126 contient de jeunes étoiles en formation.), appartient à une catégorie de nébuleuses sombres incluse dans le LBN (Lynds' Catalogue of Bright Nebulae). Ces nébuleuses sont des zones où il y a tellement de poussière et de gaz qu'elles bloquent la lumière des étoiles derrière elles. C'est pourquoi, au lieu de briller comme d'autres nébuleuses, elles ressemblent à des taches sombres dans le ciel. Elle se trouve à environ 450 années-lumière de la Terre. Cette nébuleuse sombre a une forme intéressante et complexe. Si vous regardez l'image, vous remarquerez qu'elle ressemble à un nuage dense avec des filaments ou des fils serpentant dans l'espace, cette structure semble très bonne dans les images infrarouges, où la poussière froide est plus apparente. Ce que vous voyez, c'est de la poussière interstellaire qui est si dense qu'elle bloque la lumière des étoiles, créant ces formes sombres et mystérieuses.

La poussière dans LBN 437 est faite de petites particules, qui sont souvent les restes d'étoiles qui ont explosé il y a longtemps.

Cette poussière est également une matière première pour former de nouvelles étoiles, ce qui signifie que, bien qu'il s'agisse d'un nuage sombre maintenant, à l'avenir, il pourrait être le lieu de naissance de nouvelles étoiles.

En bref, LBN 437 est comme un nuage cosmique géant, où la poussière et le gaz s'agglutinent dans l'espace, bloquant la lumière des étoiles et créant une tache sombre dans le ciel.

Localisation ;cf Sh2-126

Sources :

- Astronotrip.fr
- Astrobin
- [Astroshop](#)
- [Astrospace](#)
- [Astrosurf](#)
- [Ciel et Espace](#)
- [Atlas du Ciel](#) de Claude duplessy
- [Cosmovisions.com](#)
- EarthSky
- 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](https://www.stjerneskin.com/almanac-2026.htm)
- <https://www.sterngucker.de/fr/>
- tayabeixo.org/constelaciones/Constelacion_Scutum
- Webastro
- [Wikipedia](#)

