

Orion® StarBlast™ II 4.5 EQ

Télescope réflecteur de type Newton à monture équatoriale n° 9250

Français

❶ Pour obtenir le manuel d'utilisation complet, veuillez vous rendre sur le site Web OrionTelescopes.eu/fr et saisir la référence du produit dans la barre de recherche.

Mon compte • Suivi de commande • Chat • Aide | Français EUR ▾
 Connexion ▾
 Entrez le mot clé ou le numéro du produit Recherche ▾

❷ Cliquez ensuite sur le lien du manuel d'utilisation du produit sur la page de description du produit.



Deutsche

❶ Wenn Sie das vollständige Handbuch einsehen möchten, wechseln Sie zu OrionTelescopes.de, und geben Sie in der Suchleiste die Artikelnummer der Orion-Kamera ein.

Mein Konto • Bestellstatus • Chat • Hilfe | Deutsch EUR ▾
 Anmelden ▾
 Geben Sie das Stichwort oder die Produktnummer ein. Suchen ▾

❷ Klicken Sie anschließend auf der Seite mit den Produktdetails auf den Link des entsprechenden Produkthandbuchs.



 **ORION®**
TELESCOPES & BINOCULARS
 Une entreprise détenue par ses employés

Service client :
www.OrionTelescopes.com/contactus

Siège :
 89 Hangar Way, Watsonville, CA 95076 - États-Unis

Copyright © 2021 Orion Telescopes & Binoculars. Tous droits réservés. Aucune partie de ces instructions ou de leur contenu ne peut être reproduite, copiée, modifiée ou adaptée sans le consentement écrit préalable d'Orion Telescopes & Binoculars.



Figure 1a.
Le StarBlast II 4.5 EQ

Figure 1b. Monture équatoriale du StarBlast II 4.5

Félicitations pour votre achat d'un télescope Orion. Votre nouveau StarBlast II 4.5 EQ est un instrument formidable pour commencer l'exploration des merveilles exotiques du ciel nocturne. Conçu pour être compact et facile à utiliser, il procurera des heures de plaisir à toute la famille.

Si vous n'avez jamais possédé de télescope, nous tenons à vous souhaiter la bienvenue dans le monde de l'astronomie amateur. Prenez le temps de vous familiariser avec le ciel nocturne. Apprenez à reconnaître les motifs des étoiles formant les principales constellations. Avec un peu de pratique, un peu de patience, et un ciel assez sombre, loin des lumières de la ville, votre télescope sera une source inépuisable d'émerveillement, d'exploration et de détente.

Ce mode d'emploi vous aidera à installer votre télescope, à l'utiliser correctement et à en prendre soin. Veuillez le lire attentivement avant de commencer.

Table des matières

1.	Déballage	3	1	Monture équatoriale
2.	Nomenclature	3	1	Boulon en T de réglage de la latitude
3.	Montage	3	2	Câbles de commande de ralenti
4.	Pour commencer	5	3	Montants du trépied fixés au support du plateau d'accessoires
5.	Configuration et utilisation de la monture équatoriale	7	1	Plateau d'accessoires du trépied
6.	Collimation des optiques	11	1	Barre de contrepoids
7.	Observation astronomique	12	1	Contrepoids
8.	Entretien et maintenance	14	1	Chercheur reflex EZ Finder II avec support de fixation
9.	Caractéristiques techniques	15	1	Oculaire Sirius Plossl 25 mm
			1	Oculaire Sirius Plossl 10 mm
			1	Œillette de collimation

AVERTISSEMENT: ne regardez jamais directement le soleil à travers votre télescope, même juste un instant, sans un filtre solaire professionnel recouvrant entièrement la partie frontale de l'instrument, sous peine de lésions oculaires permanentes. Les jeunes enfants ne doivent utiliser ce télescope que sous la supervision d'un adulte.

1. Déballage

L'ensemble du télescope est livré en une seule boîte. Déballer le carton avec précaution. Nous vous recommandons de conserver les emballages d'origine. Si le télescope doit être expédié sur un autre site ou retourné auprès d'Orion dans le cadre d'une réparation sous garantie, un emballage approprié permettra le transport de votre télescope sans encombre.

Vérifiez que toutes les pièces de la nomenclature sont présentes. Vérifiez soigneusement chaque boîte, certaines pièces sont petites. S'il vous semble qu'une pièce est manquante ou endommagée, appelez immédiatement le service client d'Orion (+1 800-676-1343) pour obtenir de l'aide.

2. Nomenclature

Qté.	Description
1	Tube optique
2	Bagues de montage du tube

3. Montage

Le premier montage du télescope nécessite environ 30 minutes. Toutes les vis doivent être bien serrées pour éviter le fléchissement et les oscillations, mais il convient de ne pas trop les serrer pour ne pas endommager les filetages. Reportez-vous aux **figures 1a. et 1b.** lors de l'assemblage.

Lors du montage (et en toute occasion), ne touchez jamais les surfaces des miroirs du télescope, les lentilles du chercheur EZ Finder II ou les oculaires avec les doigts : cela pourrait endommager les revêtements des surfaces optiques. Ne retirez jamais les blocs de lentilles de leur logement pour une raison quelconque, ou la garantie du produit et la politique de retour seront annulées.

1. Posez la monture équatoriale sur le côté. Fixez les montants du trépied un à un sur la monture avec les vis fixées sur le haut de ces montants. Retirez les vis, rondelles et écrous à ailettes des montants du trépied, puis alignez les trous du haut des montants avec les trous de la base du support. Replaces les vis de sorte qu'elles traversent les montants et la monture. Placez une rondelle sur chaque vis avant de la remettre en place. Après que les vis ont traversé les montants et la monture, placez une rondelle et un écrou à ailettes sur chaque extrémité de vis (**figure 2**). Contentez-vous de serrer les écrous à ailettes à la main, pour l'instant



Figure 2. Fixez les montants du trépied sur le support avec les vis fixées sur le haut de ces montants. Placez une rondelle entre la tête de vis et le montant du trépied, et l'autre rondelle entre l'écrou à ailettes et le montant du trépied.

2. Serrez les boutons de blocage des montants sur les entretoises du bas des montants du trépied. Pour l'instant, gardez les montants au plus court de leur longueur (entièrement rétractés) ; vous pourrez les déployer plus tard à la longueur désirée, quand le trépied sera entièrement assemblé.
3. Mettez le trépied et la monture debout, et écartez les montants du trépied le plus possible, jusqu'à ce que le support du plateau d'accessoires soit tendu. Fixez le plateau d'accessoires sur son support avec les trois vis à ailettes. Pour ce faire, poussez les vis à ailettes dans les trous situés dans le support du plateau d'accessoires, en les insérant dans les trous du plateau d'accessoires

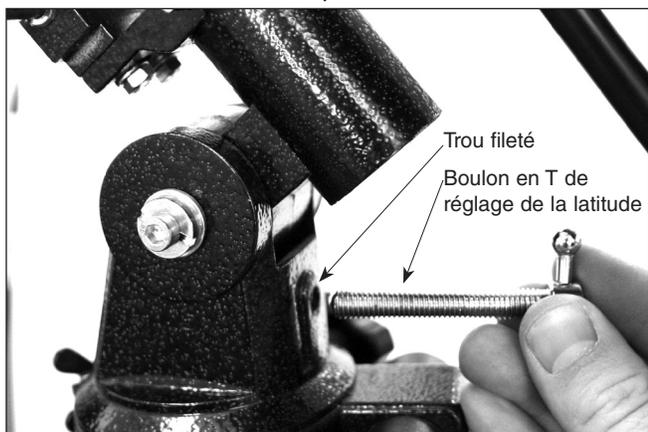


Figure 3. Le boulon en T de réglage de la latitude entre dans le trou fileté situé à l'arrière de la monture.

4. Ensuite, serrez les vis sur le haut des montants du trépied, de sorte que les montants soient solidement fixés à la monture. Pour ce faire, utilisez le tournevis cruciforme et vos mains.

5. Insérez le boulon en T de réglage de la latitude dans le trou fileté situé à l'arrière de la monture (**Figure 3**).
6. Orientez la monture équatoriale tel que le montre la **figure 1b**. Pour ce faire, desserrez d'abord le boulon en T de blocage de latitude et tournez le boulon en T de réglage de la latitude jusqu'à ce que le pointeur de l'échelle de latitude et le " 40 " de l'échelle de latitude soient alignés. Ensuite, resserrez le boulon en T de blocage de latitude. Il convient de repositionner (par rotation) également les axes de déclinaison (Dec) et d'ascension droite (RA). Veillez à desserrer les boutons de blocage de l'ascension droite et de la déclinaison. Resserrez les boutons de blocage de l'ascension droite et de la déclinaison une fois que la monture équatoriale est orientée comme indiqué sur la **figure 1b**.
7. Vissez la barre de contrepoids dans la monture équatoriale à la base de l'axe de déclinaison jusqu'à ce qu'elle soit bien serrée.
8. Retirez la vis et la rondelle sur la partie inférieure de la barre de contrepoids et faites glisser le contrepoids sur la barre. Assurez-vous que le bouton de blocage du contrepoids est suffisamment desserré pour permettre à la barre de contrepoids de passer à travers le trou. Placez le contrepoids à mi-hauteur de la barre et serrez le bouton de blocage. Remplacez la vis et la rondelle sur l'extrémité de la barre.
9. Fixez les deux bagues du tube sur la monture équatoriale à l'aide des vis à tête hexagonale situées sur les bagues. Retirez les vis, puis insérez-les, avec les rondelles encore en place, dans les trous de la plaque de fixation des bagues du tube (sur le haut de la monture équatoriale) et revissez-les dans le bas des bagues du tube. Serrez les vis avec la clé fournie. Ouvrez les bagues du tube en desserrant les fixations à bague moletée.
10. Fixez les deux câbles de commande de ralenti aux barres à vis sans fin des axes d'ascension droite et de déclinaison de la monture équatoriale en positionnant la vis papillon sur l'extrémité du câble au-dessus de la fente prévue à cet effet sur la barre de vis sans fin, puis en serrant la vis papillon. Nous recommandons le câble plus court pour la barre de vis sans fin d'ascension droite et le câble plus long pour la barre de vis sans fin de la déclinaison. Vous pouvez installer le câble de commande de ralenti sur chaque extrémité de la barre à vis sans fin de l'ascension droite. Utilisez l'extrémité qui vous convient le mieux..
11. Avant d'installer l'EZ Finder II, consultez "Installation de la pile dans l'EZ Finder II" sous la section 4. Une fois que la pile est installée, desserrez et retirez les écrous à ailettes du chercheur reflex sur le tube optique à côté du porte-oculaire. Placez les orifices de la base de support du chercheur EZ Finder au-dessus des deux tiges filetées sortant du tube optique. Assurez-vous que l'EZ Finder II est orienté comme indiqué sur la **figure 1a**. Remplacez les écrous à ailettes pour fixer le chercheur reflex sur le tube optique.
12. Retirez le capuchon du porte-oculaire et insérez l'oculaire 25 mm dans le tube télescopique du porte-oculaire. Fixez-

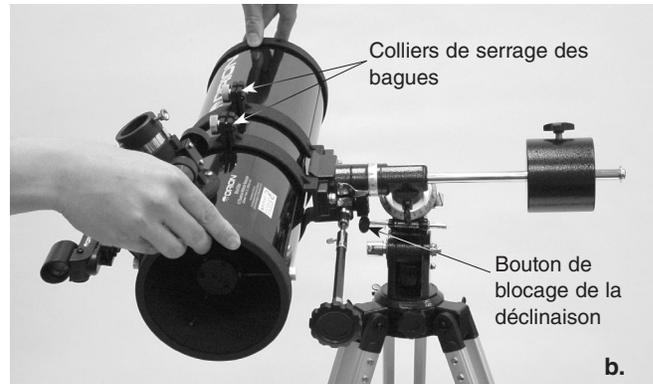
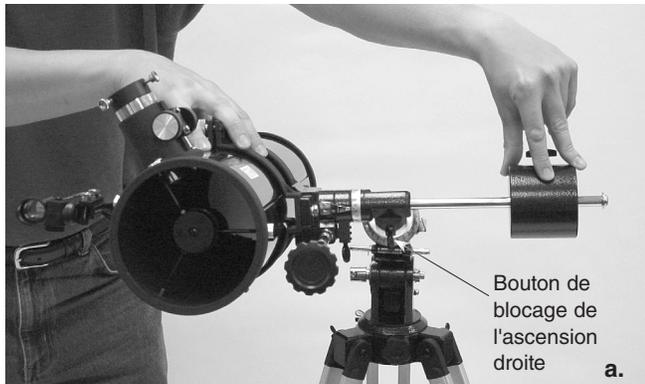


Figure 4. L'usage correct de la monture équatoriale exige que le tube du télescope soit équilibré sur les deux axes d'ascension droite et de déclinaison. **(a)** Avec le bouton de blocage de l'ascension droite déverrouillé, faites glisser le contrepois le long de la barre de contrepois jusqu'à ce qu'il équilibre tout juste le tube. Le tube ne doit pas s'incliner ni vers le haut ni vers le bas lorsque vous le lâchez. **(b)** Avec le bouton de blocage de la déclinaison déverrouillé, desserrez les fixations de verrouillage des bagues du tube de quelques tours et faites glisser le télescope vers l'avant ou vers l'arrière dans les bagues de tube. Lorsque le tube est équilibré sur l'axe de déclinaison, il ne bouge plus quand vous le lâchez.

le avec les vis papillon situées à l'extrémité du tube télescopique.

Votre StarBlast II 4.5 EQ est maintenant entièrement assemblé et devrait ressembler à la **figure 1a**. Laissez le cache de protection sur l'avant du tube optique quand il n'est pas utilisé.

4. Pour commencer

Maintenant que le StarBlast II 4.5 est assemblé, il convient de suivre les étapes suivantes pour équilibrer le télescope autour de ses axes de déplacement et d'aligner le chercheur reflex avec le télescope.

Équilibrage du télescope

Pour assurer un mouvement régulier du télescope sur les deux axes de la monture équatoriale, il est impératif que le tube optique soit correctement équilibré. Équilibrez d'abord le télescope par rapport à l'axe d'ascension droite, puis selon l'axe de déclinaison.

1. En gardant une main sur le tube optique du télescope, desserrez le bouton de blocage de l'ascension droite. Assurez-vous que le bouton de blocage de la déclinaison soit verrouillé pour l'instant. Le télescope devrait maintenant être en mesure de tourner librement autour de l'axe d'ascension droite. Faites-le tourner jusqu'à ce que la barre de contrepois soit parallèle au sol (c'est-à-dire horizontale).
2. À présent, desserrez le bouton de verrouillage du contrepois et glissez le poids le long de la barre jusqu'à ce qu'il contrebalance exactement le télescope (**figure 4a**). C'est le point d'équilibre où la barre reste horizontale lorsque vous lâchez le télescope.
3. Resserrez le bouton de blocage du contrepois. Le télescope est maintenant en équilibre sur l'axe d'ascension droite.

4. Pour équilibrer le télescope sur l'axe de déclinaison, serrez d'abord le bouton de blocage de l'ascension droite, avec la barre de contrepois toujours en position horizontale.
5. Avec une main sur le tube optique du télescope, desserrez le bouton de blocage de la déclinaison. Le télescope devrait maintenant pivoter librement autour de l'axe de déclinaison (**figure 4b**). Desserrez les bagues moletées de fixation des bagues du tube de quelques tours jusqu'à ce que vous puissiez faire glisser le tube d'avant en arrière à l'intérieur des bagues. Vous pouvez exercer un léger mouvement de rotation sur le tube optique pour aider à le faire glisser.
6. Placez le télescope de façon à ce qu'il reste horizontal lorsque vous le lâchez délicatement des deux mains. C'est le point d'équilibre. Avant de resserrer les bagues du tube, tournez le télescope de façon à ce que l'oculaire soit dans un angle approprié pour son utilisation. Lorsque vous êtes en train d'observer avec le télescope, vous pouvez ajuster la position de l'oculaire en desserrant les bagues du tube et en faisant pivoter le tube optique.
7. Resserrez les fixations des bagues du tube.

Le télescope est maintenant équilibré sur ses deux axes. Désormais, lorsque vous desserrez le bouton de blocage de l'un ou des deux axes et que vous pointez manuellement le télescope, elle doit se déplacer sans résistance et ne doit pas dériver de l'endroit où vous le pointez.

Mise au point du télescope

Avec l'oculaire 25 mm dans le porte-oculaire, déplacez le télescope afin que l'extrémité avant (ouverture) soit orientée en direction d'un objet situé à 400 m au moins. Maintenant, avec les mains, faites tourner lentement l'un des boutons de mise au point jusqu'à ce que l'objet soit nettement centré. Allez un peu au-delà de la mise au point nette, jusqu'à ce que l'image se brouille à nouveau, puis tournez le bouton en sens inverse pour vous assurer qu'il s'agit bien de la mise au point exacte.

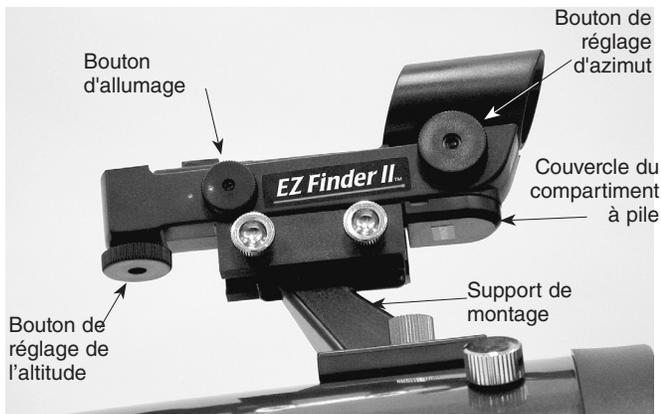


Figure 5. Le chercheur reflex EZ Finder II.

Vous portez des lunettes ?

Si vous portez des lunettes, vous pourrez peut-être les garder pendant vos observations. Pour ce faire, votre oculaire doit avoir suffisamment de "dégagement oculaire" pour vous permettre de percevoir la totalité du champ de vision avec des lunettes. Vous pouvez procéder à un test en regardant à travers l'oculaire d'abord avec vos lunettes, puis en les enlevant pour voir si elles limitent le champ de vision complet. Si vos lunettes restreignent le champ de vision, vous pourrez peut-être observer sans vos lunettes en vous contentant de refaire la mise au point du télescope.

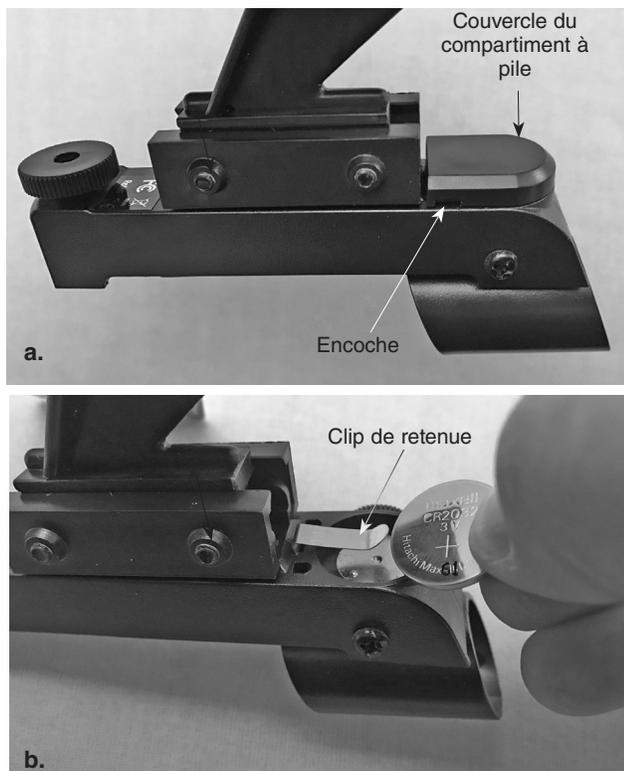


Figure 6. a) Pour installer la pile CR2032 dans l'EZ Finder II, tournez-la à l'envers puis retirez le couvercle du compartiment à pile. **b)** Installez la pile avec le pôle positif (+) vers le haut, comme illustré.

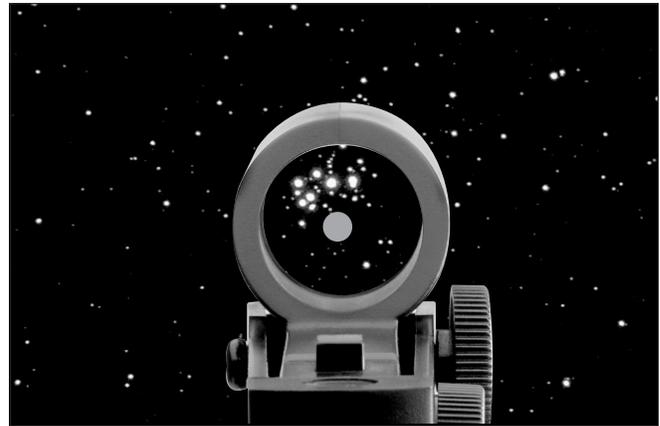


Figure 7. L'EZ Finder II superpose un petit point rouge (ce n'est pas un laser !) sur un champ de vision non-agrandi, ce qui permet de centrer un objet dans le champ de vision du télescope..



Figure 8. L'image aperçue dans un télescope à réflexion est inversée à 180°

Toutefois, si vous êtes astigmatique, les images s'afficheront probablement mieux avec vos lunettes. En effet, le porte-oculaire d'un télescope peut s'adapter à la myopie ou l'hypermétropie, mais pas à l'astigmatisme. Si vous devez porter vos lunettes pour les observations et ne pouvez pas percevoir la totalité du champ de vision, vous pouvez envisager l'achat d'oculaires spéciaux qui ont un dégagement oculaire extra-long.

Utilisation du chercheur EZ Finder II Reflex Sight

Avec le chercheur reflex EZ Finder II (figure 5), pointer votre télescope devient presque aussi facile que de pointer le ciel du doigt ! Il s'agit d'un dispositif de visée non grossissant qui superpose un petit point rouge sur le ciel, montrant exactement où le télescope est pointé.

Installation de la pile dans l'EZ Finder II

Avant d'installer l'EZ Finder II sur le télescope, vous devez insérer la pile bouton au lithium 3V CR2032 incluse dans l'EZ Finder II. S'il y a une petite languette en plastique qui dépasse du couvercle du compartiment de la batterie, vous

devez la retirer pour que la batterie entre en contact avec les circuits électroniques de l'EZ Finder. Vous pouvez alors jeter la languette.

1. Tournez l'EZ Finder II à l'envers comme le montre la **figure 6a**.
2. Insérez un petit tournevis à lame plate dans l'encoche dans le couvercle du compartiment à pile et soulevez doucement le couvercle.
3. Faites glisser la pile sous le clip de retenue avec le pôle positif (+) vers le haut (contre le clip) (**6b**).
4. Ensuite, remplacez le couvercle du compartiment de la pile en appuyant dessus. Il est facile de trouver une pile CR2032 dans de nombreux magasins ou sur internet pour la remplacer lorsqu'elle est usée.

L'EZ Finder II projette un petit point rouge (qui n'est pas un faisceau laser) sur une lentille montée à l'avant de l'appareil. Lorsque vous regardez à travers l'EZ Finder II, le point rouge semble flotter dans l'espace et vous aide à localiser même les objets du ciel profond les moins lumineux (**figure 7**)

Tournez le bouton d'allumage dans le sens des aiguilles d'une

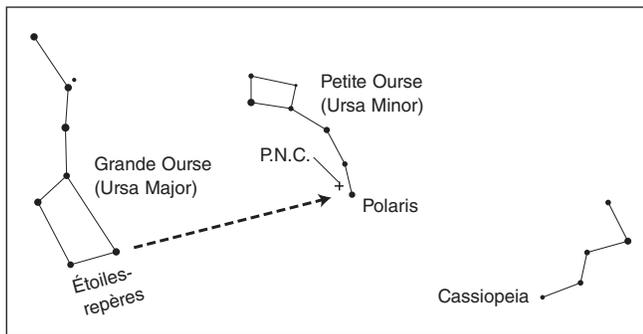


Figure 9. Pour trouver l'Étoile Polaire dans le ciel nocturne, regardez vers le nord et trouvez la Grande Ourse. Prolongez une ligne imaginaire à partir des deux étoiles-repères de la casserole de la Grande Ourse. Reportez environ cinq fois la distance entre ces étoiles et vous arriverez à l'Étoile Polaire, qui se trouve à moins de 1° du pôle Nord céleste (PNC).

montre jusqu'à entendre un "clic" indiquant que l'alimentation est activée. Regardez à travers l'arrière du chercheur reflex avec vos yeux ouverts pour voir le point rouge. Positionnez votre œil à une distance confortable de l'arrière du chercheur. L'intensité du point peut être réglée en tournant le bouton d'allumage. Pour de meilleurs résultats lors des observations, utilisez le réglage le plus faible possible vous permettant de voir le point sans difficulté. Généralement, on adopte un réglage plus faible lorsque le ciel est sombre et un réglage plus lumineux en cas de pollution lumineuse ou à la lumière du jour.

À la fin de votre session d'observation, assurez-vous de tourner le bouton d'allumage dans le sens inverse des aiguilles d'une montre jusqu'au dé clic. Lorsque le point blanc situé sur l'EZ Finder II et celui inscrit sur le bouton d'allumage sont alignés, l'EZ Finder II est éteint.

Alignement du chercheur EZ Finder II Reflex Sight

Lorsque l'EZ Finder II est correctement aligné avec le télescope, un objet centré sur le point rouge de l'EZ Finder II doit également apparaître au centre du champ de vision de l'oculaire du télescope. L'alignement de l'EZ Finder II est plus facile à la lumière du jour, avant toute observation de nuit. Braquez le télescope sur un objet distant, comme un poteau téléphonique ou une cheminée, de manière à ce que cet objet soit centré dans l'oculaire du télescope. Cet objet doit être distant d'au moins 400 m environ. Regardez à présent à travers l'EZ Finder allumé. L'objet doit apparaître dans le champ de vision proche du point rouge.

Remarque : l'image du télescope principal apparaîtra inversée (tournée à 180°). C'est tout à fait normal pour les télescopes à réflexion (**figure 8**).

Sans déplacer le télescope, utilisez les boutons de réglage de l'azimut (gauche/droite) et de l'altitude (haut/bas) de l'EZ Finder II pour positionner le point rouge sur l'objet dans l'oculaire.

Lorsque le point rouge est centré sur l'objet distant, vérifiez que cet objet est toujours centré dans le champ de vision du télescope. Dans le cas contraire, recentrez-le et réglez de nouveau l'alignement de l'EZ Finder II. Lorsque l'objet est centré dans l'oculaire et par rapport au point rouge de l'EZ Finder II, ce dernier est correctement aligné avec le télescope.

L'alignement du chercheur doit être vérifié avant chaque utilisation. Choisissez une étoile ou une planète brillante quelconque, centrez l'objet dans l'oculaire du télescope, puis réglez les boutons jusqu'à ce que l'objet soit centré sur le point rouge de l'EZ Finder II.

5. Configuration et utilisation de la monture équatoriale

Quand vous observez le ciel durant la nuit, vous avez sans doute remarqué que les étoiles semblaient se déplacer lentement d'est en ouest. Ce mouvement apparent est causé par la rotation de la Terre (d'ouest en est). Une monture équatoriale (**figure 1b**) est conçue pour compenser ce mouvement, en vous permettant de "suivre" facilement le mouvement des objets astronomiques, ce qui les empêche de sortir du champ du télescope pendant que vous les observez.

Ceci se réalise en tournant lentement le télescope sur son axe d'ascension droite au moyen du câble de ralenti de l'ascension droite. Mais d'abord, l'axe d'ascension droite de la monture doit être aligné avec l'axe de rotation de la Terre (l'axe polaire) – une procédure appelée alignement polaire.

Polar Alignment

Les observateurs situés dans l'hémisphère nord obtiennent un alignement polaire approximatif en alignant l'axe d'ascension droite de la monture sur l'étoile du nord (Polaris). Elle se trouve à moins de 1° du pôle Nord céleste (PNC), qui est une

extension de l'axe de rotation de la Terre dans l'espace. Les étoiles de l'hémisphère nord semblent tourner autour du PNC.

Pour trouver Polaris dans le ciel, regardez vers le nord et localisez la constellation de la Grande Ourse (**figure 9**). Les deux étoiles à la fin de la "casserole" de la Grande Ourse pointent directement vers l'Étoile Polaire.

Les observateurs de l'hémisphère sud n'ont pas la chance d'avoir une étoile brillante si proche du pôle Sud céleste (PSC). L'étoile Sigma Octantis se trouve à environ 1° du PSC, mais elle est à peine visible à l'œil nu (magnitude de 5,5). Star Sigma Octantis lies about 1° from the SCP, but it is barely visible with the naked eye (magnitude 5.5).

Pour l'alignement polaire du StarBlast II 4.5 EQ :

1. Stabilisez la monture équatoriale en ajustant la longueur des trois montants du trépied.
2. Desserrez le boulon en T de blocage de latitude. Tournez le boulon en T de réglage de la latitude jusqu'à ce que le pointeur de l'échelle de latitude indique la latitude de votre lieu d'observation. Si vous ne connaissez pas votre latitude, consultez un atlas géographique. Par exemple, si votre latitude est de 35° nord, réglez le curseur sur 35. Ensuite, resserrez le boulon en T de blocage de latitude. Il est inutile d'effectuer plusieurs fois le réglage de la latitude, sauf si vous vous déplacez sur un nouveau lieu d'observation situé à une grande distance du premier.
3. Desserrez le bouton de blocage de déclinaison et tournez le tube optique du télescope jusqu'à ce qu'il soit parallèle à l'axe d'ascension droite, comme dans la **figure 1a**. Le pointeur sur le cercle gradué de déclinaison doit indiquer 90°. Resserrez le bouton de blocage de la déclinaison.
4. Desserrez le bouton de blocage de l'azimut à la base de la monture équatoriale et faites tourner la monture de sorte que le tube du télescope (et l'axe d'ascension droite) pointe à peu près vers Polaris. Si vous ne pouvez pas voir Polaris directement à partir de votre site d'observation, utilisez une boussole et faites tourner la monture de sorte que le télescope soit orienté vers le nord. Resserrez le bouton de blocage de l'azimut.

La monture équatoriale est maintenant réglée sur l'alignement polaire. À partir de ce moment de votre séance d'observation, vous ne devez plus ajuster l'azimut ou la latitude de la monture, ni déplacer le trépied. Cela ferait perdre l'alignement polaire. Le télescope ne peut plus être déplacé que sur ses axes d'ascension droite et de déclinaison.

Utilisation des câbles de commande de ralenti de l'ascension droite et de la déclinaison

Les câbles de commande de ralenti de l'ascension droite et de la déclinaison permettent un réglage affiné de la position du télescope pour placer des objets au centre du champ de vision. Avant de pouvoir utiliser les câbles, vous devez régler manuellement et approximativement la monture pour que le télescope soit orienté dans le voisinage de la cible souhaitée. Pour ce faire, desserrez les leviers de blocage de l'ascension droite et de la déclinaison et déplacez le télescope sur les axes d'ascension droite et de déclinaison de la monture. Une

fois que le télescope est orienté dans le voisinage de l'objet à observer, resserrez les boutons de blocage de l'ascension droite et de la déclinaison de la monture.

L'objet devrait maintenant être visible dans le champ de l'EZ Finder II. Dans le cas contraire, utilisez les commandes de ralenti pour balayer la zone environnante du ciel. Lorsque l'objet est visible dans le chercheur EZ Finder II, utilisez les commandes de ralenti pour centrer le point rouge sur lui. Regardez maintenant dans l'oculaire du télescope. Si l'EZ Finder II est bien aligné, l'objet doit être visible dans une portion du champ de vision. Une fois que l'objet est visible dans l'oculaire, utilisez les commandes de mouvement au ralenti pour le centrer dans le champ de vision.

Le câble de commande du ralenti de déclinaison peut déplacer le télescope d'un maximum de 25°. En effet, le mécanisme de ralenti de déclinaison présente une plage limitée de course mécanique. Le mécanisme de ralenti d'ascension droite, quant à lui, ne présente aucune valeur limite de déplacement. Si vous ne pouvez plus tourner le câble de contrôle de la déclinaison dans une direction souhaitée, c'est que vous avez atteint la fin de la course et que le mécanisme de ralenti doit être réinitialisé. Pour cela, tournez d'abord de quelques tours le câble de commande dans le sens opposé à celui dont il avait été tourné. Ensuite, réglez manuellement et approximativement le télescope sur l'objet que vous souhaitez observer (veillez à d'abord desserrer le bouton de blocage de la déclinaison). Vous devriez maintenant être en mesure d'utiliser de nouveau le câble de contrôle de ralenti de la déclinaison pour régler précisément la position du télescope.

Suivre les objets célestes

Lorsque vous observerez un objet céleste dans le télescope, vous verrez qu'il traversera lentement le champ de vision. Pour le conserver dans votre champ de vision, en supposant que votre monture équatoriale est sur l'alignement polaire, il suffit de tourner le câble de commande de ralenti de l'ascension droite dans le sens horaire. Le câble de contrôle de ralenti de la déclinaison n'est pas nécessaire pour le suivi. Dans le cas de forts grossissements, les objets semblent se déplacer plus rapidement parce que le champ de vision est plus étroit.

Entraînements électroniques optionnels pour le suivi automatique

Un entraînement électronique optionnel à courant continu peut être monté sur l'axe d'ascension droite de la monture équatoriale pour permettre un suivi sidéral en conservant les mains libres. Les objets resteront alors immobiles dans le champ de vision, sans qu'aucun réglage manuel du bouton de contrôle du ralenti de l'ascension droite ne soit nécessaire.

Comprendre les cercles gradués

Les cercles gradués situés sur la monture équatoriale vous permettent de localiser des objets célestes avec leurs "coordonnées célestes". Chaque objet se trouve à un emplacement spécifique sur la "sphère céleste". Cet emplacement est indiqué par deux nombres : son ascension droite et la déclinaison. De la même manière, chaque endroit sur Terre peut être décrit par sa longitude et sa latitude. L'ascension droite est similaire à la longitude sur Terre et la déclinaison

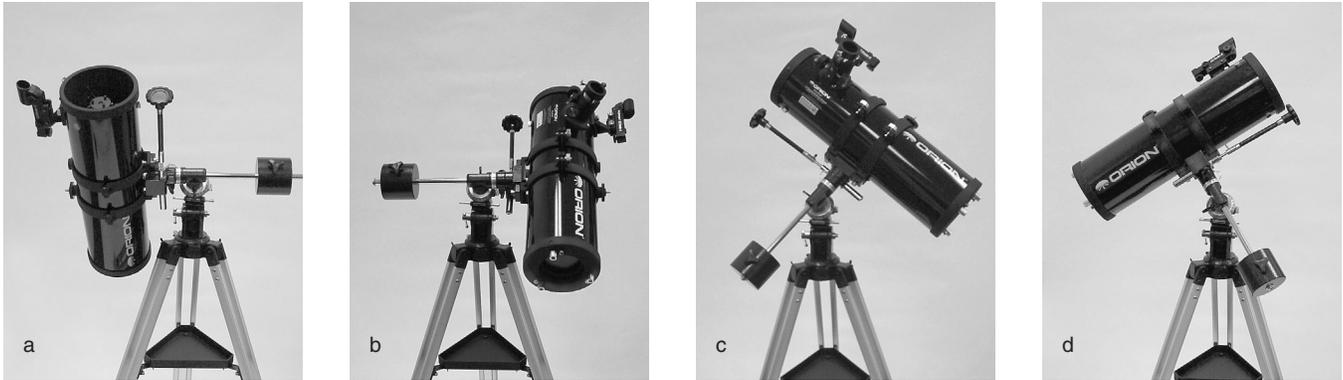


Figure 10. Cette illustration montre le télescope pointé vers les quatre points cardinaux, (a) vers le nord, (b) vers le sud, (c) vers l'est et (d) vers l'ouest. Notez que le trépied et la monture n'ont pas été déplacés. Seul le tube du télescope a été déplacé sur les axes d'ascension droite et de déclinaison.

est similaire à la latitude. Les valeurs d'ascension droite et de déclinaison des objets célestes sont indiquées dans tous les atlas stellaires ou catalogues d'étoiles.

Le cercle gradué d'ascension droite de la monture est gradué en heures, de 1 à 24, avec de petites marques représentant des intervalles de 10 minutes. Les chiffres les plus proches de l'engrenage de l'axe d'ascension droite s'appliquent à l'observation dans l'hémisphère sud, tandis que les chiffres au-dessus s'appliquent à l'observation dans l'hémisphère nord.

Le cercle gradué de déclinaison présente des graduations en degrés, chaque marque représentant un incrément de 2,5°. Les valeurs de coordonnées de déclinaison s'étendent de +90° à -90°. La marque 0° indique l'équateur céleste. Lorsque le télescope est orienté au nord de l'équateur céleste, les valeurs du cercle gradué de déclinaison sont positives, tandis que lorsque le télescope est pointé au sud de l'équateur céleste, ces valeurs sont négatives.

Ainsi, les coordonnées de la nébuleuse d'Orion répertoriées dans un atlas stellaire ressembleront à ceci :

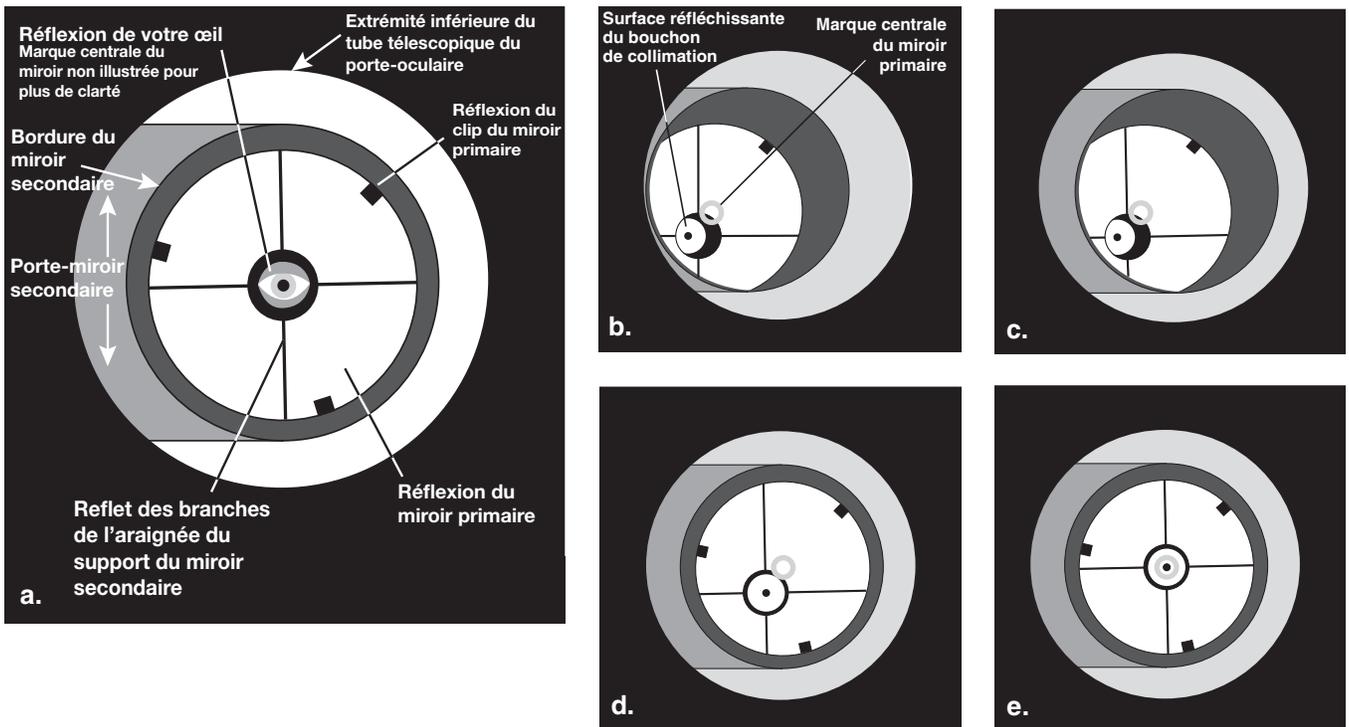


Figure 11. Collimation de l'optique. (a) Lorsque les miroirs sont correctement alignés, lorsque vous regardez à travers le tube télescopique du porte-oculaire vous devriez apercevoir quelque chose de semblable à ça. (b) L'ocillet de collimation étant en place, la vue peut ressembler à ceci, si l'optique est désalignée. (c) Ici, le miroir secondaire est centré sous le système de mise au point, mais il doit être ajusté (incliné) de manière à ce que le miroir primaire soit visible dans sa totalité. (d) Le miroir secondaire est correctement aligné, mais le miroir primaire doit toujours être ajusté. Lorsque le miroir primaire est correctement aligné, le "point" est centré, comme illustré en (e).

RA 5h 35,4 m Dec -5° 27'

Cela se lit 5 heures et 35,4 minutes en ascension droite, et -5 degrés et 27 minutes d'arc en déclinaison (il y a 60 minutes d'arc pour 1 degré de déclinaison).

Avant d'utiliser les cercles gradués pour localiser les objets, la monture doit être réglée correctement sur l'alignement polaire, et le cercle gradué d'ascension droite doit être étalonné. Le cercle gradué de déclinaison a été définitivement étalonné en usine et devrait indiquer 90° chaque fois que le tube optique du télescope est parallèle à l'axe d'ascension droite.

Étalonnage du cercle gradué d'ascension droite

1. Identifiez une étoile brillante près de l'équateur céleste (Dec = 0°) et recherchez ses coordonnées dans un atlas stellaire
2. Desserrez les boutons de blocage d'ascension droite et de déclinaison sur la monture équatoriale, de sorte que le tube optique du télescope puisse se déplacer librement.
3. Pointez le télescope sur l'étoile brillante dont vous connaissez les coordonnées. Verrouillez les leviers de blocage d'ascension droite et de déclinaison. Centrez l'étoile dans le champ de vision du télescope avec les câbles de commande de ralenti.
4. Tournez le cercle gradué jusqu'à ce que le pointeur indique la coordonnée d'ascension droite répertoriée dans l'atlas stellaire pour l'objet.

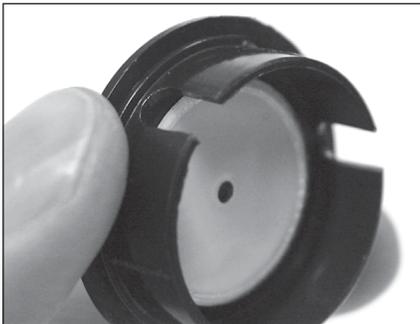


Figure 12. L'ocillon de collimation rapide, qui présente une surface intérieure réfléchissante, contribue à centrer les réflexions des optiques dans le porte-oculaire lors de la collimation

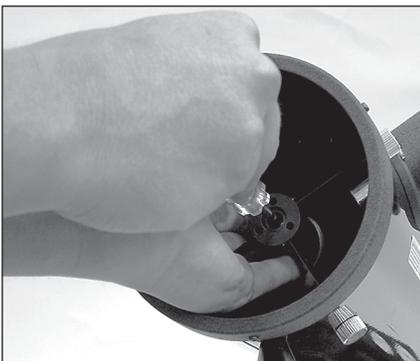


Figure 13. Pour centrer le miroir secondaire sous le système de mise au point, maintenez le support du miroir en place d'une main tout en ajustant le boulon central à l'aide d'un tournevis cruciforme. Ne touchez pas la surface du miroir !

Repérage d'objets à l'aide des cercles gradués

1. Maintenant que les deux cercles gradués sont étalonnés, cherchez dans un atlas stellaire les coordonnées d'un objet que vous souhaitez observer.
2. Desserrez le bouton de blocage d'ascension droite et tournez le télescope jusqu'à ce que la valeur d'ascension droite de l'atlas stellaire corresponde à l'indication du cercle gradué d'ascension droite. N'oubliez pas d'utiliser l'ensemble supérieur de chiffres du cercle gradué d'ascension droite. Resserrez le bouton de blocage.
3. Desserrez le bouton de blocage de déclinaison et tournez le télescope jusqu'à ce que la valeur de déclinaison de l'atlas stellaire corresponde à l'indication du cercle gradué de déclinaison. Rappelez-vous que les valeurs du cercle gradué de déclinaison sont positives lorsque le télescope pointe au nord de l'équateur céleste (Dec = 0°), et négatives quand le télescope est dirigé au sud de l'équateur céleste. Resserrez le bouton de blocage.

La plupart des cercles gradués ne sont pas suffisamment précis pour positionner un objet en plein milieu de l'oculaire du télescope, mais ils devraient placer l'objet dans une section du champ de vision de l'EZ Finder II, en supposant que la monture équatoriale est réglée précisément sur l'alignement polaire. Utilisez les commandes de ralenti pour centrer l'objet dans le chercheur reflex et il devrait apparaître dans le champ de vision du télescope.

Le cercle gradué d'ascension droite doit être ré-étalonné chaque fois que vous souhaitez localiser un nouvel objet. Pour cela, étalonnez le cercle gradué sur l'objet centré avant de passer au suivant.

Le pointage du télescope reste confus pour vous ?

Les débutants ressentent souvent une certaine confusion à l'heure de pointer le télescope vers le haut ou dans d'autres directions. Dans le **figure 1a**, le télescope est pointé vers le nord, comme il le serait lors de l'alignement polaire. La barre de contrepoids est orientée vers le bas. Mais il en est différemment quand le télescope est pointé dans d'autres directions. Supposons que vous vouliez observer un objet directement au-dessus de vous, au zénith. Comment vous y prendre ?

Une chose à ne certainement PAS faire est de toucher au réglage du boulon en T de réglage de la latitude. L'alignement polaire de la monture serait perdu. Rappelez-vous qu'une fois que la monture

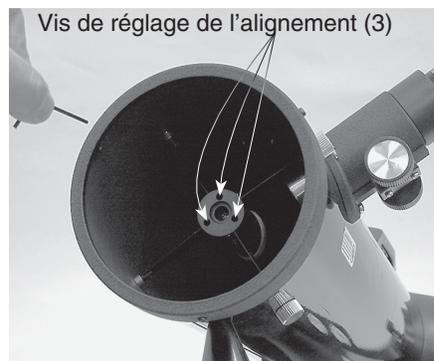


Figure 14. Réglez l'inclinaison du miroir secondaire en desserrant l'une des trois vis de réglage de l'alignement, puis en resserrant les deux autres..

est réglée sur l'alignement polaire, le télescope ne doit être déplacé que sur les axes d'ascension droite et de déclinaison. Pour orienter le télescope au zénith, desserrez d'abord le bouton de blocage d'ascension droite et tournez le télescope sur l'axe d'ascension droite jusqu'à ce que la barre de contre-poids soit horizontale (parallèle au sol). Ensuite, desserrez le bouton de blocage de la déclinaison et tournez le télescope jusqu'à ce qu'il soit orienté directement au zénith. La barre de contre-poids est toujours horizontale. Ensuite, resserrez les deux boutons de blocage.

De même, pour pointer le télescope directement vers le sud, la barre de contre-poids doit de nouveau être à l'horizontale. Ensuite, vous tournez simplement le télescope sur l'axe de déclinaison jusqu'à ce qu'il pointe en direction du sud.

Que faire si vous avez besoin de pointer le télescope au nord, mais vers un objet plus proche de l'horizon que Polaris ? Vous ne pouvez pas le faire avec le contre-poids vers le bas, comme le montre la **figure 1a**. Une fois de plus, vous devez faire pivoter le télescope sur l'axe d'ascension droite de façon à ce que la barre de contre-poids soit positionnée horizontalement. Ensuite, tournez le télescope sur l'axe de déclinaison pour l'orienter vers le point souhaité à l'horizon.

Pour pointer le télescope vers l'est ou vers l'ouest, ou dans

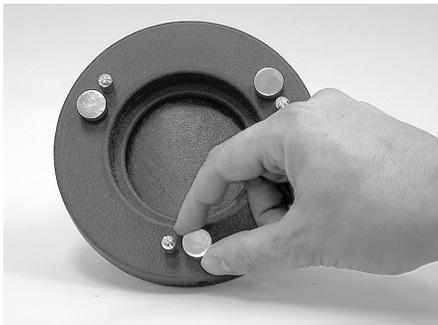


Figure 15. L'inclinaison du miroir primaire se règle en tournant les trois grandes vis papillon.

d'autres directions, vous devez faire pivoter le télescope sur ses axes d'ascension droite et de déclinaison. Selon l'altitude de l'objet que vous voulez observer, la barre de contre-poids sera positionnée entre la verticale et l'horizontale.

La **figure 10** montre à quoi ressemble le télescope quand il est orienté vers les quatre points cardinaux – le nord, le sud, l'est et l'ouest

Les principaux points à retenir lors de l'orientation du télescope sont que **a)** vous ne devez le déplacer que sur les axes d'ascension droite et de déclinaison, sans modifier l'azimut ou la latitude (altitude), et que **b)** le contre-poids et la barre ne seront pas toujours comme indiqués à la **figure 1a**. En pratique, ils ne sont presque jamais dans cette position !

6. Collimation de l'optique

Le processus d'alignement parfait des miroirs principal et secondaire l'un sur l'autre s'appelle collimation. Comme le système optique de votre télescope a été collimaté en usine, il ne lui faudra probablement pas de réglage supplémentaire s'il n'a

pas été manié brutalement. Un alignement précis est important pour garantir la performance optimale de votre télescope, il doit donc être régulièrement vérifié. La collimation est relativement facile à mettre en œuvre et peut être effectuée de jour ou de nuit.

Pour vérifier la collimation, retirez l'oculaire et regardez dans le tube télescopique du porte-oculaire. Vous devez voir le miroir secondaire centré dans le tube télescopique, ainsi que le réfléchissement du miroir primaire centré dans le miroir secondaire et le réfléchissement du miroir secondaire (et de votre œil) centré dans le miroir primaire, comme illustré à la **figure 11a**. Si un élément est décentré, passez à la procédure suivante de collimation.

Œillette de collimation et repère central du miroir primaire

Votre StarBlast II 4.5 EQ est livré avec un œillette de collimation (**figure 12**). Il s'agit d'un simple cache qui s'adapte sur le tube télescopique du porte-oculaire comme un cache anti-poussière, mais avec un orifice en son centre et une matière réfléchissante sur le dessous. Cet œillette vous aide à centrer votre œil de manière à faciliter la collimation. Les

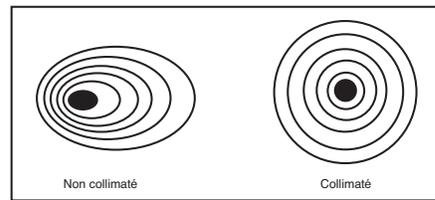


Figure 16.

Un test sur une étoile permet de déterminer si l'optique du télescope est correctement collimatée. Une image non mise au point d'une étoile

brillante à travers l'oculaire doit apparaître comme illustrée à droite si l'optique est parfaitement collimatée. Si le cercle est asymétrique, comme illustré à gauche, le télescope doit être collimaté..

figures 11b-e partent du principe que l'œillette de collimation est en place.

En plus de l'œillette de collimation, vous remarquerez la présence d'un petit anneau (autocollant) situé exactement au centre du miroir primaire. Ce "repère central" vous permet d'obtenir une collimation très précise du miroir primaire, car vous n'aurez pas à deviner où est situé le centre du miroir.

Alignement du miroir secondaire

Il est préférable de régler le miroir secondaire dans une salle bien éclairée en pointant le télescope sur une surface lumineuse, comme une feuille de papier ou un mur blanc. Positionner une feuille de papier blanc dans le tube du télescope, à l'opposé du porte-oculaire (c-à-d, derrière le miroir secondaire) vous aidera à collimater le miroir secondaire.

L'œillette de collimation étant en place, regardez le miroir secondaire (diagonal) à travers l'orifice. Ignorez les réflexions pour l'instant. Le miroir secondaire lui-même doit être centré dans le tube télescopique du porte-oculaire. Si tel n'est pas le cas, comme illustré à la **figure 11b**, sa position doit être ajustée. Cet ajustement de la position du miroir secondaire est rarement nécessaire.

Remarque : si vous effectuez des ajustements à la position du miroir secondaire, veillez à ne pas forcer sur les branches de l'araignée, qui pourraient se déformer.

Pour ajuster le miroir secondaire de gauche à droite dans le tube télescopique du porte-oculaire, utilisez la clé hexagonale de 2,5 mm fournie pour desserrer de plusieurs tours les trois petites vis de réglage de l'alignement dans le moyeu central de l'araignée à 4 branches. Ensuite, maintenez le miroir pour éviter qu'il ne tourne (attention à ne pas toucher la surface du miroir), tout en tournant la vis centrale à l'aide d'un tournevis cruciforme (voir la **figure 13**). La rotation de la vis dans le sens horaire déplacera le miroir secondaire vers l'ouverture avant du tube optique, alors que la rotation de la vis dans le sens inverse le déplacera vers le miroir primaire. Lorsque le miroir secondaire est centré sur l'axe gauche-droite dans le tube télescopique du porte-oculaire, faites pivoter le support du miroir secondaire jusqu'à ce que la réflexion du miroir principal soit aussi centrée que possible dans le miroir secondaire. Il se peut qu'elle ne soit pas parfaitement centrée, mais cela suffit pour l'instant. Serrez les trois petites vis de réglage de l'alignement de façon uniforme afin de fixer le miroir secondaire dans cette position.

Si la réflexion du miroir primaire n'est pas entièrement visible dans le miroir secondaire, comme sur la **figure 11c**, vous devez ajuster l'inclinaison du miroir secondaire. Pour cela, desserrez alternativement l'une des trois vis de réglage de l'alignement du miroir secondaire tout en serrant les deux autres, comme illustré à la **figure 14**. Vous aurez besoin d'une clé hexagonale de 2,5 mm. L'objectif est de centrer la réflexion du miroir primaire dans le miroir secondaire, comme sur la **figure 11d**. Ne vous inquiétez pas si la réflexion du miroir secondaire (le plus petit cercle avec le "point" de l'ocillon de collimation au centre) est décentrée. Vous réglerez ce détail au cours de l'étape suivante.

Une fois que le miroir secondaire est centré dans le tube télescopique du porte-oculaire et que la réflexion du miroir primaire est centrée sur le miroir secondaire, le miroir secondaire est correctement aligné, et aucun réglage supplémentaire n'est nécessaire.

Alignement du miroir primaire

L'ajustement final se fait au niveau du miroir primaire. Le miroir primaire doit être ajusté si, comme illustré à la **figure 11d**, le miroir secondaire est centré dans le tube télescopique du porte-oculaire et si la réflexion du miroir primaire est centrée au niveau du miroir secondaire, mais que la petite réflexion du miroir secondaire (avec le "point" de l'ocillon de collimation) est décentrée.

Pour ajuster l'inclinaison du miroir primaire, utilisez les trois grandes vis papillon moletées situées à l'extrémité arrière du tube optique (arrière de la cellule du miroir) (**figure 15**). Les petites vis papillon (avec les fentes) servent à maintenir le miroir en place. Commencez par desserrer chacune de ces petites vis de quelques tours. Utilisez un tournevis si nécessaire. Maintenant, ajustez l'inclinaison du miroir primaire en tournant l'une des grandes vis papillon dans le sens horaire ou antihoraire. Vérifiez dans le porte-oculaire que la réflexion du miroir secondaire s'est rapprochée du centre du reflet du

miroir primaire. Vous pouvez facilement le déterminer à l'aide de l'ocillon de collimation et du repère central du miroir primaire en regardant simplement si le "point" de l'ocillon de collimation se rapproche ou s'éloigne de l'anneau au centre du miroir primaire. S'il ne se rapproche pas, essayez de tourner la vis papillon dans le sens inverse. Répétez cette procédure pour les deux autres grandes vis, si nécessaire. Il faudra quelques essais et erreurs pour apprendre à régler le miroir primaire de manière à centrer le point de l'ocillon de collimation dans l'anneau de la marque centrale du miroir primaire.

Lorsque le point est centré le plus possible dans l'anneau, votre miroir principal est collimaté. La vue à travers l'ocillon de collimation doit être semblable à celle de la **figure 11e**. Assurez-vous que les plus petites vis à l'arrière de la cellule du miroir sont serrées pour maintenir le miroir primaire en position.

Un simple test de pointage sur une étoile vous permettra de déterminer si l'optique est effectivement collimatée avec précision.

Test de pointage du télescope sur une étoile

À la nuit tombée, pointez le télescope sur une étoile brillante et centrez-la dans le champ de vision de l'oculaire. Défocalisez lentement l'image à l'aide du bouton de mise au point. Si l'optique du télescope est correctement alignée, le disque d'expansion doit former un cercle parfait (**figure 16**). Si l'image est dissymétrique, cela signifie que le système optique n'est pas aligné. L'ombre noire projetée par le miroir secondaire doit apparaître exactement au centre du cercle défocalisé, comme le trou d'un beignet. Si le "trou" apparaît décentré, cela signifie que le système optique n'est pas aligné.

Si vous effectuez ce test sans que l'étoile brillante choisie soit centrée avec précision dans l'oculaire, l'optique semblera toujours décollimatée, même si l'alignement est parfait. Il est très important que l'étoile reste centrée, et vous devrez probablement apporter de légères corrections à la position du télescope afin de compenser le mouvement apparent du ciel.

7. Observation astronomique

Pour beaucoup d'entre vous, il s'agira de la première incursion dans le monde passionnant de l'astronomie amateur. Les informations et conseils d'observation suivants vous aideront à mettre le pied à l'étrier.

Sélection d'un site d'observation

Lorsque vous choisissez un emplacement pour l'observation, cherchez à être aussi loin que possible de toute lumière artificielle directe, comme des lampadaires, éclairages de porches et phares d'automobiles. L'éclat de ces lumières va beaucoup diminuer votre vision de nuit. Installez-vous sur de l'herbe ou de la terre battue, et évitez les sols en bitume, car ils irradient plus de chaleur. La chaleur perturbe l'air environnant et dégrade la qualité des images vues dans le télescope. Évitez de regarder par-dessus des toits et des cheminées, en raison de l'air chaud qui en émane. De même, évitez d'observer de l'intérieur par une fenêtre ouverte ou fermée, parce que la dif-

férence de température entre l'air intérieur et extérieur rendra l'image floue et provoquera des distorsions.

Si possible, évitez la pollution lumineuse de la ville et cherchez plutôt des ciels sombres dans la campagne. Vous serez étonné de voir combien d'étoiles et d'objets du ciel profond seront alors visibles dans un ciel sombre !

Visibilité et transparence

Les conditions atmosphériques varient considérablement d'une nuit à l'autre. Les conditions de visibilité font référence à la stabilité de l'atmosphère de la Terre à un moment donné. Dans des conditions de faible visibilité, la turbulence atmosphérique donne l'impression que les objets vus à travers le télescope sont en train de "bouillir". Si vous levez les yeux vers le ciel et que les étoiles scintillent visiblement, c'est que les conditions d'observation sont mauvaises et vous ne pourrez utiliser que de faibles grossissements. Avec des grossissements élevés, les images ne seront pas clairement se concentrer. Les menus détails sur les planètes et la Lune ne seront probablement pas visibles.

Lorsque la visibilité est bonne, le scintillement des étoiles est minimal et les objets apparaissent stables dans l'oculaire. La visibilité est meilleure lorsqu'on observe vers le haut que près de l'horizon. Par ailleurs, la visibilité s'améliore généralement à mesure que la nuit avance, car une grande partie de la chaleur absorbée par la Terre pendant la journée s'est déjà dissipée dans l'espace.

Pour observer des objets de faible luminosité, il faut avoir une bonne "transparence", c'est-à-dire de l'air sans humidité, sans fumée et sans poussière. En effet, ces éléments ont tendance à diffuser la lumière, ce qui réduit la luminosité d'un objet. La transparence est mesurée par la magnitude des étoiles les moins brillantes que vous pouvez voir à l'œil nu (une magnitude 6 ou plus faible est souhaitable).

Refroidissement du télescope

Tous les instruments optiques ont besoin d'un certain temps pour atteindre "l'équilibre thermique". Plus l'instrument est grand et la variation de température importante, plus le temps requis est long. Attendez au moins 30 minutes pour que votre télescope se refroidisse jusqu'à la température extérieure avant de commencer l'observation.

Adaptation des yeux à l'obscurité

En sortant d'une maison éclairée dans l'obscurité de la nuit, ne vous attendez pas à distinguer immédiatement des nébuleuses, des galaxies et des amas stellaires peu lumineux ou d'autres étoiles. Vos yeux nécessitent environ 30 minutes pour atteindre 80 % de leur sensibilité dans l'obscurité. À mesure que vos yeux s'adaptent à l'obscurité, vous êtes capable de distinguer un plus grand nombre d'étoiles et de détails au niveau des objets que vous observez au télescope.

Pour voir ce que vous faites dans l'obscurité, utilisez une lampe de poche avec un filtre rouge plutôt qu'une lumière blanche. La lumière rouge n'influe pas sur l'adaptation de vos yeux à l'obscurité comme le fait la lumière blanche. Une lampe de poche à LED rouge est idéale mais vous pouvez aussi utiliser une lampe classique couverte avec du papier ou de la cellophane. Notez également que la proximité de lumières

telles qu'un éclairage extérieur d'habitation, l'éclairage public ou les phares d'une voiture peut influencer de façon négative sur votre vision nocturne.

Sélection d'un oculaire

Le grossissement (également appelé puissance) est déterminé par la longueur focale du télescope et celle de l'oculaire utilisé. Ainsi, en utilisant des oculaires de différentes focales, le grossissement peut varier. Un observateur dispose généralement d'au moins cinq oculaires pour accéder à un large éventail de grossissements. Cela lui permet de choisir le meilleur oculaire en fonction de l'objet observé. Les deux oculaires livrés avec le StarBlast II 4.5 EQ sont suffisants pour commencer.

Le grossissement se calcule de cette façon :

$$\frac{\text{Longueur focale du télescope (mm)}}{\text{Distance focale oculaire (mm)}} = \text{Grossissement}$$

Par exemple, le StarBlast II 4.5 EQ a une longueur focale de 450 mm, qui, lorsqu'elle est utilisée avec l'oculaire de 15 mm fourni, produit :

$$\frac{450 \text{ mm}}{25 \text{ mm}} = 18x$$

Le grossissement obtenu avec l'oculaire de 6 mm est :

$$\frac{450 \text{ mm}}{10 \text{ mm}} = 45x$$

Le grossissement maximum d'un télescope dépend directement de la quantité de lumière que son optique peut recevoir. Le grossissement est d'autant plus fort que l'ouverture est grande. En général, un grossissement de 50x par pouce d'ouverture est le maximum réalisable pour la plupart des télescopes. Votre StarBlast II 4.5 EQ possède une ouverture de 4.5 pouces (114 mm), de sorte que le grossissement maximum serait d'environ 225x. Ce niveau de grossissement suppose des conditions d'observation idéales.

Gardez à l'esprit que plus le grossissement augmente, plus la luminosité de l'objet observé diminue : c'est un principe inhérent à la physique optique et il est imparable. Si un grossissement est doublé, l'image apparaît quatre fois moins lumineuse. Si le grossissement est triplé, la luminosité de l'image est réduite selon un facteur de neuf !

Commencez par centrer l'objet que vous souhaitez voir dans l'oculaire de 25 mm. Vous pouvez ensuite augmenter le grossissement pour voir l'image plus grande. Si l'objet est décentré (c'est-à-dire qu'il est proche du bord du champ de vision), vous le perdrez lorsque vous augmenterez le grossissement parce que le champ de vision se réduira.

Pour changer d'oculaire, desserrez d'abord les vis de fixation sur le tube télescopique du porte-oculaire. Retirez ensuite délicatement l'oculaire de son tube. Faites attention à ne pas pousser ni tirer l'oculaire vers le côté pour ne pas perturber la visée du télescope. Changez d'oculaire en le faisant glisser doucement dans le tube. Resserrez les vis et refaites la mise au point pour votre nouveau grossissement.

À quoi s'attendre

Qu'allez-vous donc observer avec votre télescope ? Vous devriez pouvoir observer les bandes de nuages sur Jupiter, les anneaux de Saturne, les cratères de la Lune, la croissance et la décroissance de Vénus, et des centaines d'autres objets du ciel profond. Ne vous attendez pas à voir toutes les couleurs des photos de la NASA, car elles sont prises avec des appareils à longue exposition et sont ensuite mises en couleur. Nos yeux ne sont pas assez sensibles pour voir la couleur des objets du ciel profond sauf pour quelques-uns des plus brillants.

Objets à observer

Maintenant que vous êtes prêt(e), une décision cruciale vous attend : quoi observer ?

A. La Lune

Avec sa surface rocheuse, la Lune est l'un des objets les plus faciles et les plus intéressants à observer avec votre télescope. Cratères lunaires, régions sombres, et même des chaînes de montagnes peuvent être clairement visibles à plus de 383 000 km ! Avec ses phases en constante évolution, vous aurez une nouvelle vision de la lune chaque nuit.

Le meilleur moment pour observer notre seul et unique satellite naturel est pendant une phase partielle, c'est-à-dire lorsque la Lune n'est PAS pleine. Durant les phases partielles, les ombres sont projetées à la surface, ce qui révèle plus de détails, surtout à droite le long de la frontière entre les parties éclairées et sombres du disque (appelé le "terminateur"). La pleine Lune est trop lumineuse et sans ombres de surface, il est difficile d'obtenir une vue intéressante. Assurez-vous d'observer la Lune quand elle est bien au-dessus de l'horizon pour obtenir les images les plus nettes.

Utilisez un filtre lunaire optionnel pour atténuer la luminosité lunaire quand elle est très forte. Il se visse simplement sur la partie inférieure des oculaires (vous devez d'abord retirer l'oculaire du porte-oculaire). Vous constaterez que le filtre lunaire améliore le confort visuel et fait ressortir les détails de la surface lunaire.

B. Les planètes

Les planètes ne sont pas immobiles comme les étoiles ; pour les trouver, vous devez donc vous référer à la carte stellaire mensuelle sur OrionTelescopes.com ou aux cartes publiées mensuellement dans Astronomy, Sky & Telescope ou autres magazines d'astronomie. Vénus, Mars, Jupiter et Saturne sont les objets les plus lumineux dans le ciel, après le Soleil et la Lune. D'autres planètes peuvent être visibles, mais elles apparaissent comme des étoiles. Les planètes étant de taille apparente plutôt réduite, des oculaires de forte puissance optionnels sont recommandés et même souvent nécessaires pour procéder à des observations détaillées.

C. Le Soleil

Vous pouvez transformer votre télescope nocturne en télescope diurne en installant un filtre solaire pleine ouverture optionnel sur l'ouverture avant du StarBlast II 4.5 EQ. Le principal intérêt est d'observer les taches solaires, qui changent de forme, d'aspect et de position chaque jour. Les taches

solaires sont directement liées à l'activité magnétique du Soleil. De nombreux observateurs aiment faire des croquis de ces taches solaires pour surveiller l'évolution quotidienne du Soleil.

Remarque importante : ne regardez pas le Soleil à l'aide d'un instrument optique sans filtre solaire professionnel, sous peine de lésions oculaires permanentes.

D. Les étoiles

Les étoiles apparaissent sous forme de petits points de lumière scintillants. Même les télescopes plus puissants ne peuvent grossir les étoiles pour qu'elles apparaissent plus grosses qu'un point de lumière ! Vous pouvez cependant profiter des différentes couleurs des étoiles et localiser de nombreuses étoiles doubles ou multiples. Le célèbre "double double" dans la constellation de la Lyre et la sublime étoile double bicolore Albireo dans la constellation du Cygne sont incontournables. Défocaliser lentement une étoile peut permettre de faire ressortir sa couleur.

E. Objets du ciel profond

Sous un ciel sombre, vous pourrez observer une multitude de fascinants objets du ciel profond, y compris les nébuleuses gazeuses, amas d'étoiles ouverts et globulaires, et une grande variété de types de galaxies différents. La plupart des objets du ciel profond sont très flous, il est donc important de trouver un site d'observation loin de la pollution lumineuse.

Pour trouver des objets célestes avec votre télescope, vous devez d'abord vous familiariser avec le ciel nocturne. À moins de savoir reconnaître la constellation d'Orion, par exemple, il y a peu de chance que vous puissiez localiser la nébuleuse d'Orion. Un simple planisphère ou un cherche-étoiles sont des outils précieux pour l'apprentissage des constellations et savoir celles qui sont visibles une nuit donnée. Une fois que vous avez identifié quelques constellations, une bonne carte des étoiles ou un bon atlas s'avèreront utiles pour vous aider à localiser des objets intéressants du ciel profond à observer dans les constellations.

Ne vous attendez pas à ce que ces objets apparaissent comme dans les photos que vous voyez dans les livres et les magazines, la plupart d'entre eux apparaîtront comme de sombres taches grises. Nos yeux ne sont pas assez sensibles pour voir la couleur des objets du ciel profond sauf pour quelques-uns des plus brillants. Mais, lorsque vous aurez acquis de l'expérience et développé vos talents d'observateur, vous serez capable de dénicher des détails de plus en plus subtils.

8. Entretien et maintenance

Si vous entretenez normalement votre télescope, vous l'utiliserez toute votre vie. Stockez-le dans un endroit propre, sec et à l'abri de la poussière et des changements rapides de température et d'humidité. Ne stockez pas le télescope en extérieur, mais un stockage dans un garage ou une remise de jardin est possible. Les pièces petites comme les oculaires et des autres accessoires doivent être gardés dans un range-

ment approprié. Gardez le cache anti-poussière sur l'avant du télescope lorsqu'il n'est pas utilisé.

Votre StarBlast II 4.5 EQ nécessite très peu d'entretien mécanique. Le tube optique est doté d'une peinture de finition relativement résistante aux rayures. Si une rayure apparaît sur le tube, cela n'endommage pas le télescope. Si vous le souhaitez, vous pouvez procéder à des retouches automatiques à la peinture en cas de rayure. Les taches sur le tube peuvent être nettoyées avec un chiffon doux et un nettoyeur ménager.

Nettoyage des optiques

Vous pouvez utiliser tout chiffon doux et produit nettoyant de qualité spécialement adaptés aux optiques multi-couches pour nettoyer les lentilles exposées de vos oculaires et de votre chercheur. N'utilisez jamais de nettoyeur pour vitres ordinaire ni de nettoyeur pour lunettes. Avant le nettoyage, éliminez les particules ou la poussière sur la lentille à l'aide d'une poire à air ou d'une brosse souple. Appliquez ensuite un peu de produit nettoyant sur un chiffon (jamais directement sur l'optique). Essuyez doucement la lentille dans un mouvement circulaire, puis retirez tout excédent de produit avec un chiffon propre adapté. Cette méthode convient pour effacer les traces de doigts et les taches. Faites attention : un frottement trop intense peut rayer la lentille. Nettoyez les lentilles de grande dimension par petites zones, en utilisant un chiffon propre pour chaque zone. Ne réutilisez jamais les chiffons.

Normalement, les miroirs du télescope n'ont pas besoin d'être nettoyés très souvent. Utiliser le cache antipoussière lorsque le télescope n'est pas utilisé permet d'éviter l'accumulation de poussière sur les miroirs. Les grains de poussière ou les mouchetures de peinture n'influent pratiquement pas sur les performances visuelles du télescope.

Normalement, les miroirs du télescope n'ont pas besoin d'être nettoyés très souvent. Utiliser le cache anti-poussière lorsque le télescope n'est pas utilisé permet d'éviter l'accumulation de poussière sur les miroirs. Un peu de poussière ou des particules sur les miroirs n'ont pratiquement pas d'effet sur les performances visuelles du télescope. Un nettoyage incorrect peut rayer les revêtements des miroirs. Si l'un des miroirs nécessite un nettoyage, veuillez nous envoyer un courriel sur : support@telescope.com ou contactez le support technique Orion au +1 (800) 676-1343 pour apprendre la procédure correcte.

Lorsque vous ramenez le télescope à l'intérieur après une observation de nuit, il est normal de voir de l'humidité se former sur les miroirs et les lentilles en raison du changement de température. Nous vous suggérons de ne pas couvrir le télescope ou les oculaires durant la nuit pour permettre à la condensation de s'évaporer.

9. Caractéristiques techniques

Miroir primaire : 4,5" (114 mm) de diamètre, parabolique, centre marqué

Longueur focale effective : 450 mm

Rapport focal f/d de 3.9

Axe mineur du miroir secondaire : 1,3" (34 mm)

Revêtements du miroir : aluminium avec une couche de finition en dioxyde de silicium (SiO₂)

Porte-oculaire : à crémaillère et pignon, accepte des oculaires de 1,25" (31,75 mm)

Oculaires : oculaires Sirius Plossl 25 mm et 10 mm, entièrement recouverts de plusieurs couches, diamètre de barillet de 1,25" (31,75 mm), filetés pour être compatibles avec les filtres Orion

Grossissement de l'oculaire : 18x (avec oculaire 25 mm) et 75x (avec oculaire 10 mm)

Chercheur de télescope : chercheur reflex EZ Finder II

Monture : monture équatoriale allemande EQ-1

Trépied : aluminium

Entraînements motorisés : en option

Poids total de l'instrument : 17 lbs (7,7 kg)

Garantie limitée d'un an

Ce produit Orion est garanti contre les défauts de matériaux et de fabrication pour une période d'un an à partir de la date d'achat. Cette garantie est valable uniquement pour l'acheteur initial du télescope. Durant la période couverte par la garantie, Orion Telescopes & Binoculars s'engage à réparer ou à remplacer (à sa seule discrétion) tout instrument couvert par la garantie qui s'avérera être défectueux et dont le retour sera préaffranchi. Une preuve d'achat (comme une copie du ticket de caisse d'origine) est requise. Cette garantie est valable uniquement dans le pays d'achat.

Cette garantie ne s'applique pas si, selon Orion, l'instrument a fait l'objet d'une utilisation abusive, d'une manipulation incorrecte ou d'une modification. De même, elle ne couvre pas l'usure normale. Cette garantie vous confère des droits légaux spécifiques. Elle ne vise pas à supprimer ou à restreindre vos autres droits légaux en vertu des lois locales en matière de consommation ; les droits légaux des consommateurs en vertu des lois étatiques ou nationales régissant la vente de biens de consommation demeurent pleinement applicables.

Pour de plus amples informations sur la garantie, veuillez consulter le site Web www.OrionTelescopes.com/warranty.



Service client :

www.OrionTelescopes.com/contactus

Siège :

89 Hangar Way, Watsonville, CA 95076 - États-Unis

Copyright © 2021 Orion Telescopes & Binoculars. Tous droits réservés. Aucune partie de ces instructions ou de leur contenu ne peut être reproduite, copiée, modifiée ou adaptée sans le consentement écrit préalable d'Orion Telescopes & Binoculars.