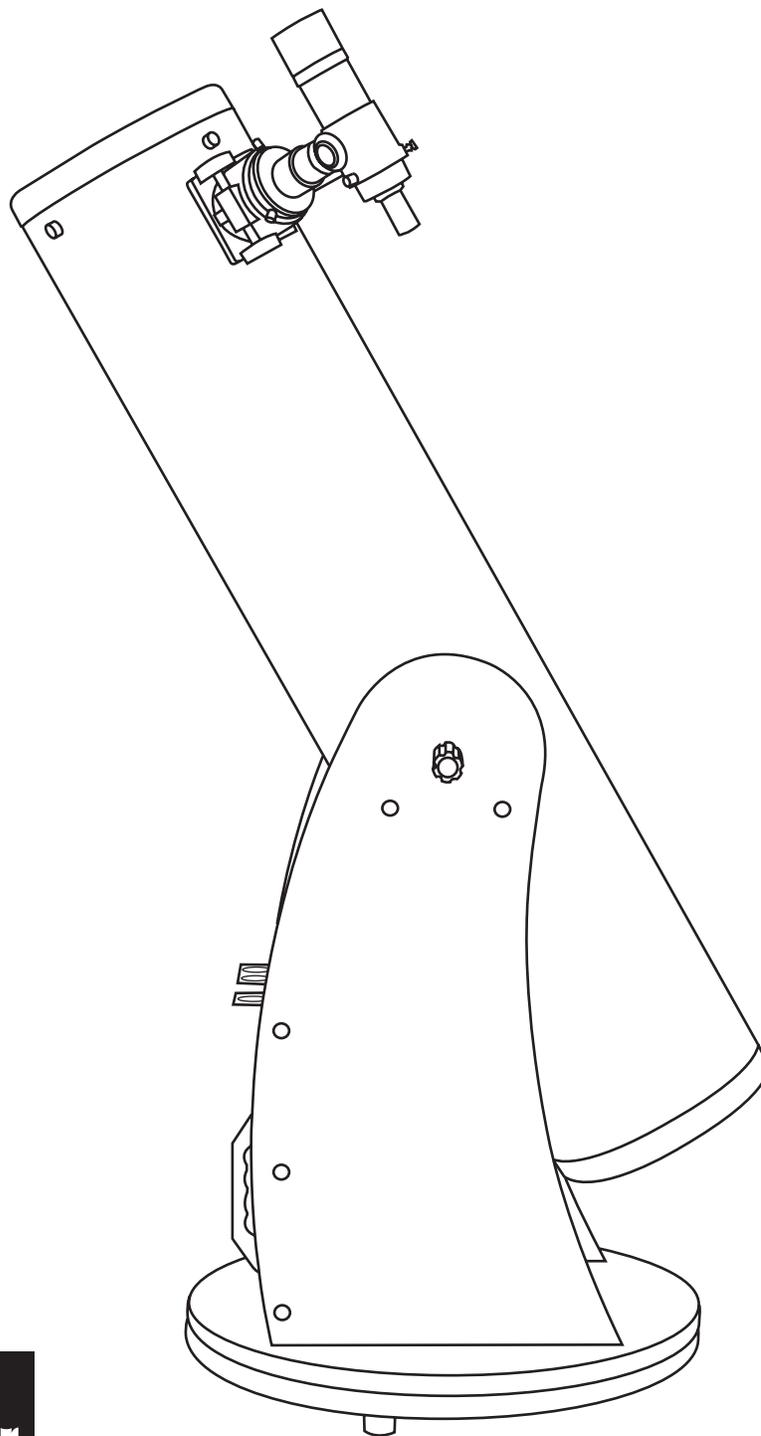


# INSTRUCTION MANUAL

## Dobsonians

150 mm / 200 mm 1000  
mm / 1200 mm 254 mm /  
1200 mm



## TABLA DE CONTENIDO

Montaje de su telescopio	3
Lista de piezas de ensamblaje	3
de la base tubo óptico	4
	5
Cómo funciona el Telescopio	6
Alineación del telescopio buscador	
Centrándose	
El uso de la lente Barlow opcional el uso de la	
tensión del mango de control de posición del	
Dobsonian Cálculo de la Potencia (aumento)	
Cálculo del campo de visión Cálculo de la pupila	
de salida	
Observar el cielo	9
Condiciones del cielo	9
La selección de un sitio de observación Elegir el mejor	8 8
momento para observar el telescopio de refrigeración	9
adopción de sus ojos	7 8
	9
	6 7
	6 6
El cuidado apropiado para su telescopio	10
	11
colimación	10
Cómo limpiar el Telescopio	
Soporte técnico	11

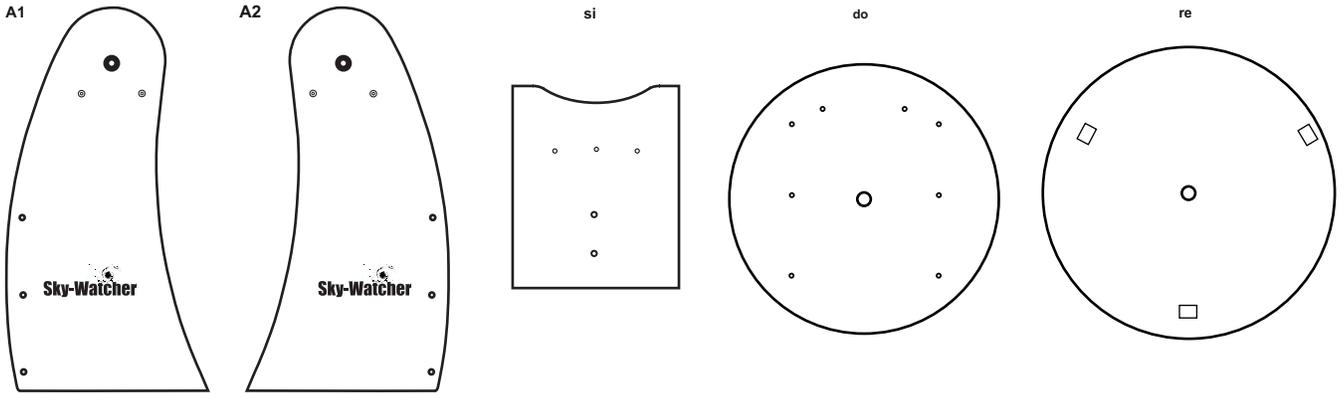
### Si antes de comenzar

Este manual de instrucciones es aplicable a todos los modelos que aparecen en la portada. Leer todo el manual antes de comenzar. Su telescopio debe ser ensamblado durante las horas diurnas. Elija un área grande, abierta al trabajo para dejar espacio para todas las partes a ser desempaquetado.

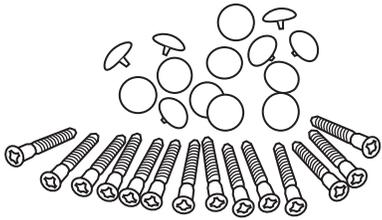
### do Precaución!

Nunca utilice su telescopio para mirar directamente al sol. DAÑO PERMANENTE DE OJOS resultarán. Utilizar un filtro solar apropiado para ver el dom Cuando la observación del Sol, coloque un tapón antipolvo SOBRE EL BUSCADOR para protegerlo de la exposición. FILTRO Nunca utilice un EYEPIECETYPE SOLAR Y SU USO DEL SOL NUNCA telescopio para proyectar en otra superficie, el recalentamiento interno queda dañado por el Telescopio Óptico elementos.

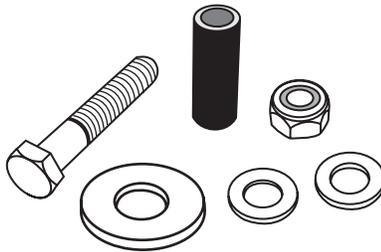
1. Base (Parte 1)



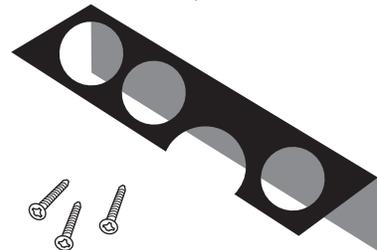
**Paquete 1** ( 14 tornillos,  
14 tapones de rosca)



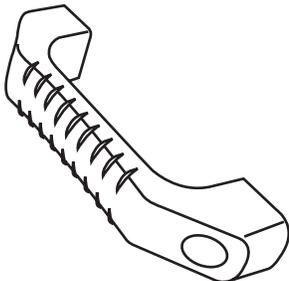
**Paquete 2** ( 1 tubo, 1 perno, 2 arandelas, 1  
tuerca, 1 almohadilla Teflon)



**Paquete 3** ( 1 bandeja de accesorios, 3  
tornillos)



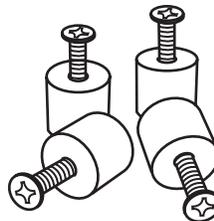
**paquete 4**  
(1 mango)



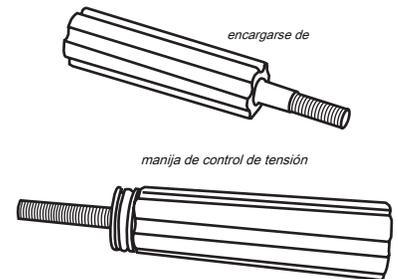
**paquete 5**  
(2 tornillos, 1 llave de  
Alan)



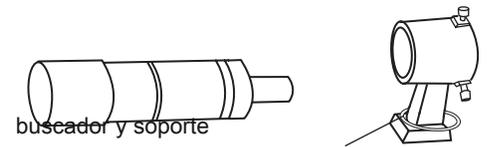
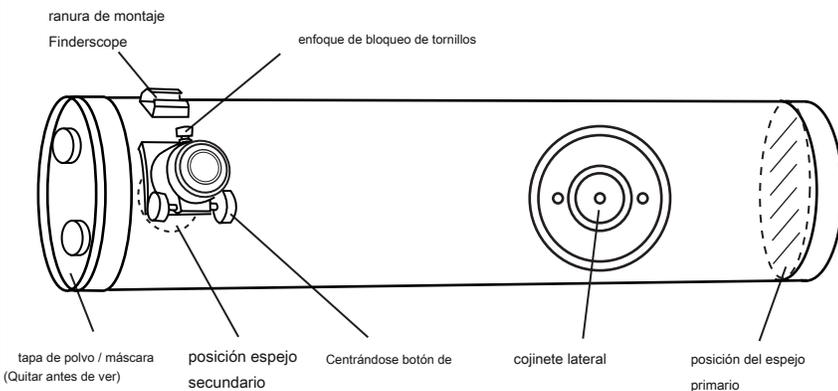
**paquete 6**  
(4 cojinetes laterales de silla de  
montar cilíndricos, 4 tornillos)



**paquete 7**  
(1 mango, 1 tensión del  
mango de control)



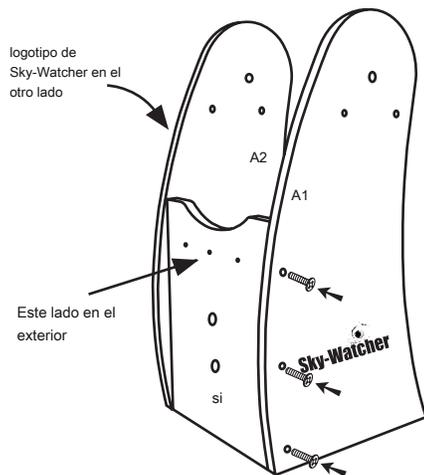
2. OTA (Tubo óptico Asamblea) (Parte 2)



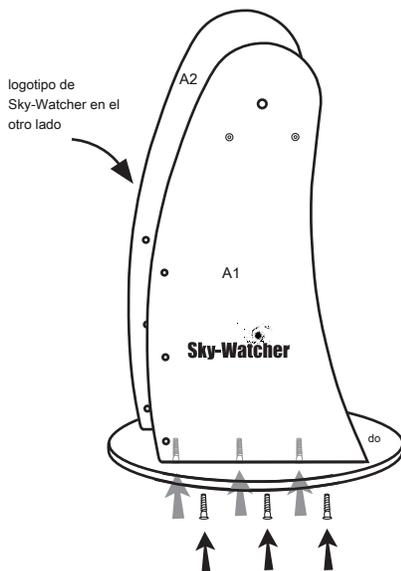
2" para modelos con vidrio Pyrex)  
Dos oculares (uno de los oculares  
2 Oculares adaptador  
(no incluido en los  
modelos con vidrio  
Pyrex)



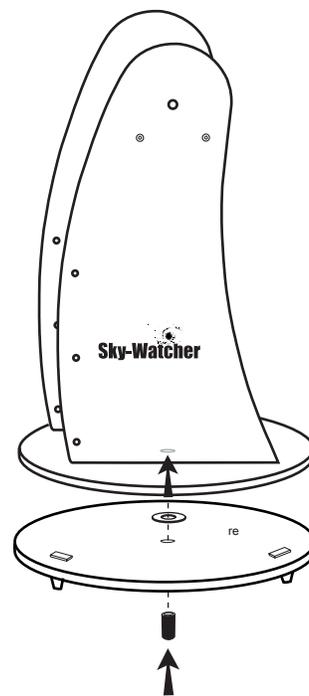
1. Conectar la placa B a la placa A1 y A2. Asegúrese de que los logotipos de Sky-Watcher en el tablero A1 y A2 están en el exterior. El lado de la placa B con tres pequeños agujeros debe ser mirando hacia el frente.



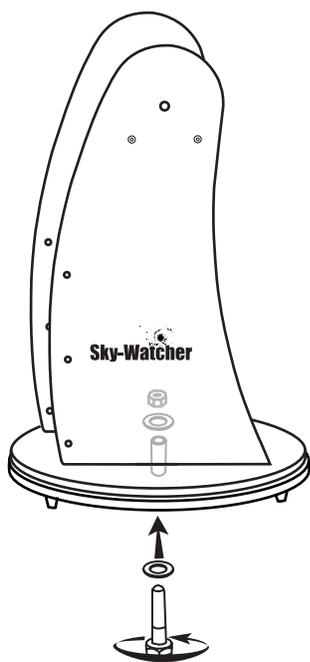
2. Conectar el ensamblaje a la placa C. ronda



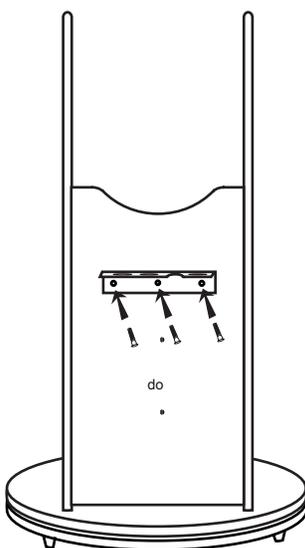
3. Colocar la almohadilla de teflón en entre el conjunto de la etapa 2 y la placa de D. Inserte el tubo negro de paquete 2 a través de los agujeros en el centro de todo lo anterior.



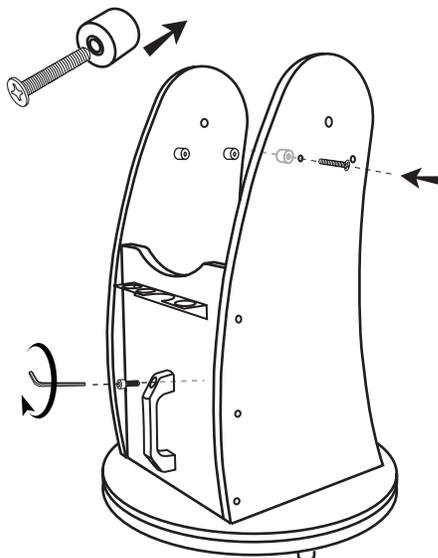
4. Tome el perno de paquete 2 con una arandela en él y la inserta a través del tubo. Asegure con segunda arandela y la tuerca con la llave provista de dos. No apriete demasiado el tornillo. Esto evitará que la base de montaje de girar libremente en el tablero de fondo redondo.



5. Coloque la bandeja de accesorios sobre los 3 orificios de la placa B y asegure con los 3 tornillos pequeños proporcionados.



6. Coloque la manija del paquete 4 a la junta B con los dos tornillos y la llave Allen del paquete 5.

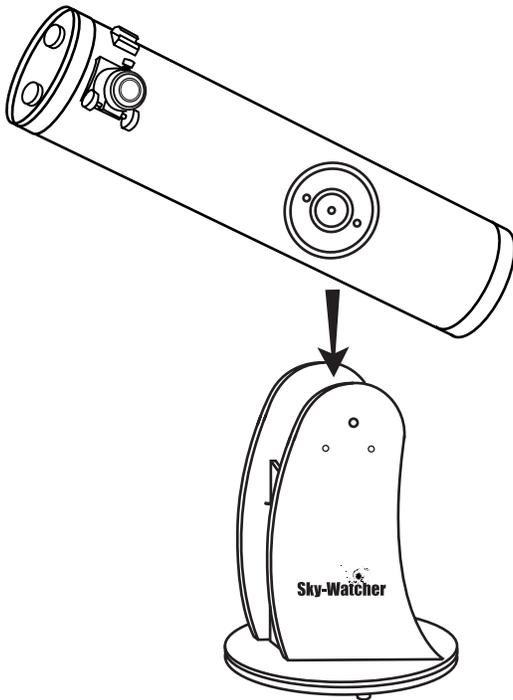


7. Unasemble los cojinetes laterales de silla de montar cilíndricos y los tornillos de paquete 5. Coloque los cojinetes laterales de silla de montar cilíndricos en el interior de la placa de A y A1 utilizando los tornillos provistos.

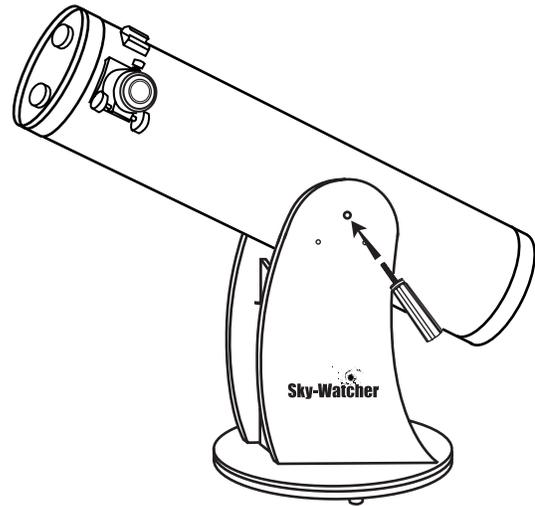
8. Cubierta de todos los pequeños tornillos visibles con los tapones de rosca previstas

# Conjunto del tubo ptical

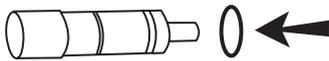
9. Colocar el tubo óptico entre el A1 bordo y A2. Asegúrese de que los cojinetes laterales del tubo se posaron en los 4 cojinetes laterales de silla de montar cilíndricos.



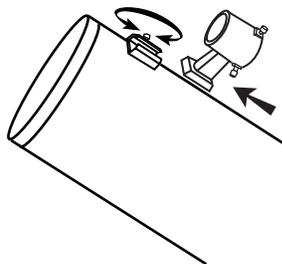
10. Instalación de los mangos de paquete de 7 en los orificios de la placa A1 y A2. No apriete demasiado las asas. Asegúrese de que la palanca de control de tensión está instalado en el mismo lado que el mecanismo de enfoque para su conveniencia.



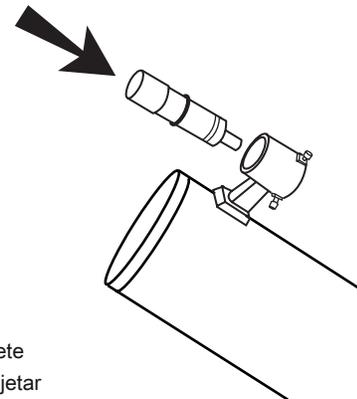
11. Localizar la abrazadera del buscador y retirar con cuidado el anillo rubero de ella. Coloque la junta tórica en la ranura en el tubo de buscador.



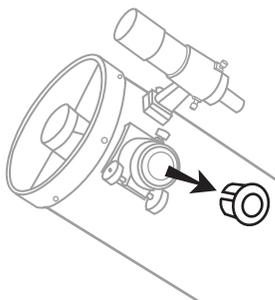
12. deslice el soporte del buscador en la ranura de montaje y apriete el tornillo para sostener el soporte en su lugar.



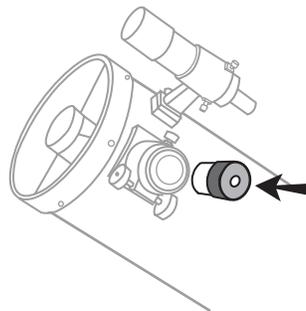
13. Aflojar los dos tornillos de ajuste del soporte. Coloque el buscador en su bucket deslizando hacia atrás hasta que los asientos de goma o-ring. Align como se describe a continuación



14. Retire el plástico tapón terminal negro. Aflojar los tornillos de mariposa en el extremo del tubo de foco si la tapa de extremo no se puede quitar.

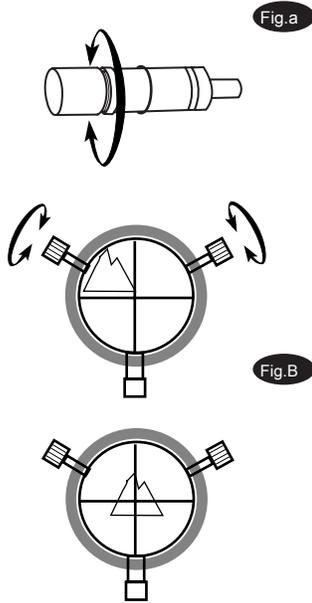


15. Insertar el ocular deseado y apriete ligeramente los tornillos para sujetar el ocular en su lugar.



# OPERATING YOUR TELESCOPE

## UNA lignina del telescopio buscador

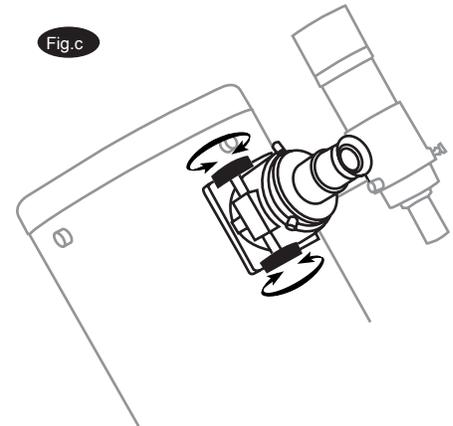


Estos ámbitos de ampliación fijos montados en el tubo óptico son accesorios muy útiles. Cuando están correctamente alineados con el telescopio, los objetos pueden ser rápidamente localizados y llevados al centro del campo. La alineación es mejor al aire libre hecho en la luz del día cuando es más fácil de localizar objetos. Si es necesario reenfoque su buscador, la vista en un objeto que es por lo menos 500 metros (yardas) de distancia. Aflojar el anillo de bloqueo desenroscando de nuevo hacia el soporte. El soporte de la lente frontal ahora se puede girar dentro y fuera de foco. Cuando se alcanza el enfoque, que encaje en su posición con el anillo de bloqueo (Fig.a).

1. Elegir un objeto distante que es al menos 500 yardas de distancia y apunte el telescopio principal en ella. Ajuste el telescopio de manera que el objeto se encuentra en el centro de la vista en su ocular. Comprobar el buscador para ver si el objeto centrado en la vista principal del telescopio se centra en el punto de mira. Use los dos tornillos de alineación pequeños para centrar el punto de mira en el visor de localización de objetos. Los tornillos trabajan en oposición a una perilla por resorte (figura B).

## Focusing

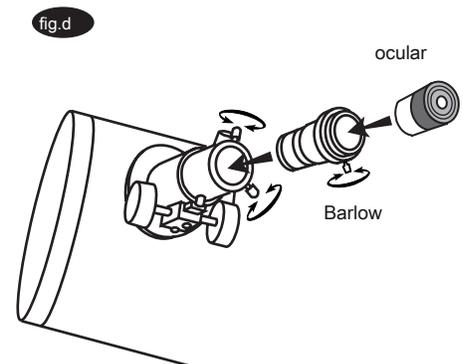
Girar lentamente los botones de enfoque (Fig.c), de un modo u otro, hasta que la imagen en el ocular es agudo. La imagen general tiene que ser finamente reorientado con el tiempo, debido a pequeñas variaciones causadas por cambios de temperatura, flexiones, etc. Esto sucede a menudo con los telescopios relación focal corta, particularmente cuando todavía no han alcanzado la temperatura exterior. Reorientación casi siempre es necesario cuando se cambia de un ocular o agregar o quitar una lente Barlow.



## Tancar la lente Barlow (opcional)

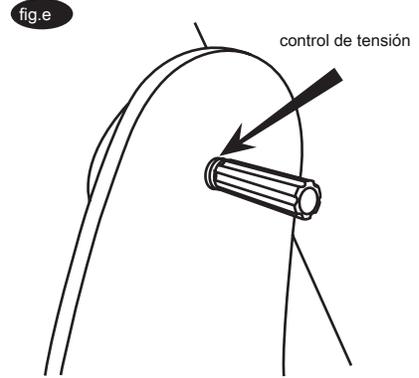
A Barlow es una lente negativa que aumenta el poder de aumento de un ocular, mientras que reduce el campo de visión. Se expande el cono de la luz enfocada antes de que alcance el punto focal, de modo que la longitud focal del telescopio aparece más tiempo en el ocular. El Barlow debe insertarse entre el enfoque y el ocular en su Dobsonian (Fig.d).

Además de aumentar la ampliación, los beneficios de utilizar una lente de Barlow incluyen el alivio del ojo mejorada, y la reducción de la aberración esférica en el ocular. Por esta razón, una Barlow más una lente menudo superan a una sola lente que produce la misma ampliación. Sin embargo, es de mayor valor que puede ser un Barlow potencialmente puede duplicar el número de ocular en su colección.



## T **contar la tensión del mango de control**

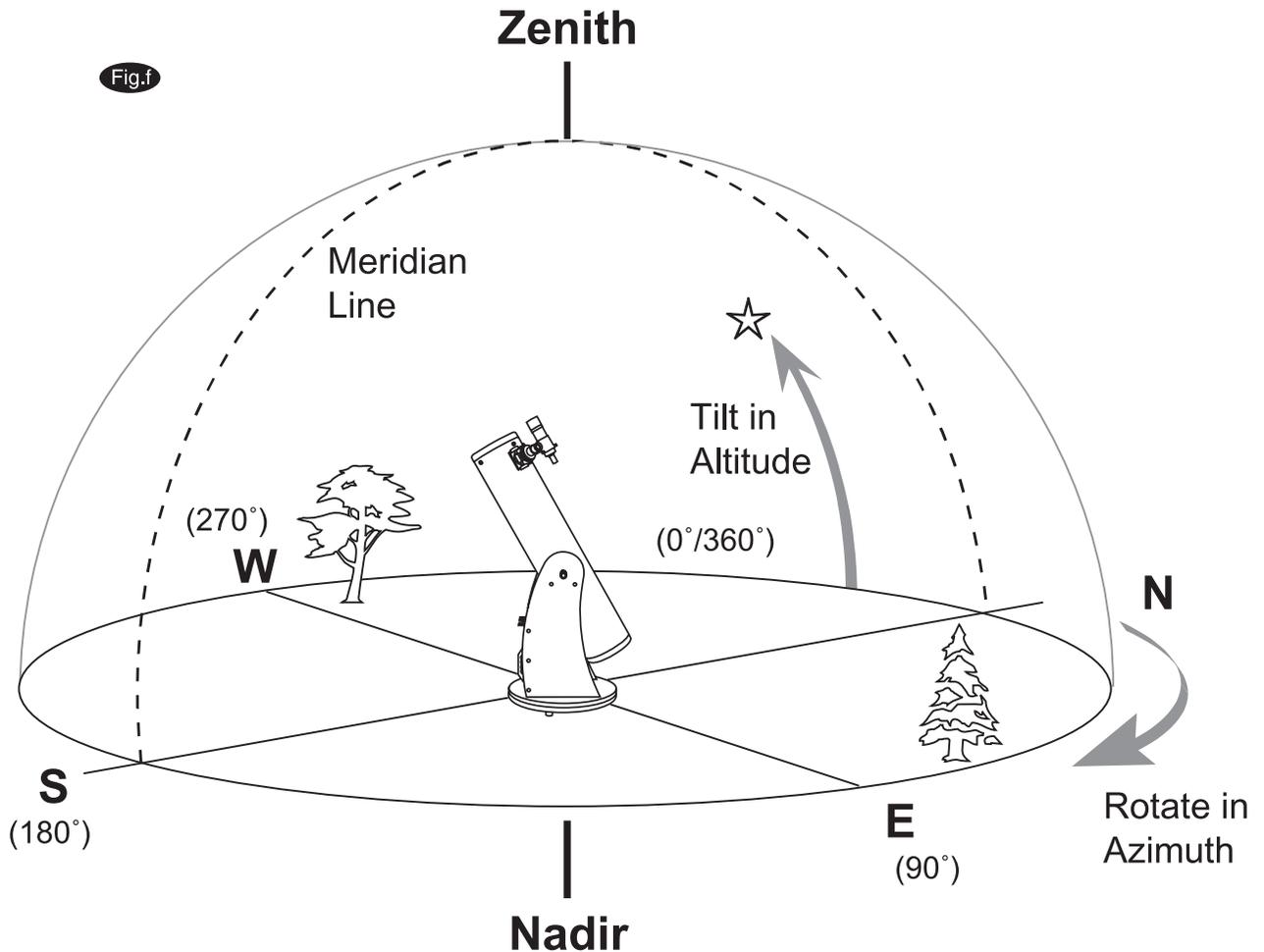
Aflojar o tightend la manija de control de tensión para agregar sólo lo suficiente fricción para permitir que el tubo se mueva fácilmente cuando empujado pero para alojarse en posición cuando no. Puede ser necesario volver a ajustar el mango de control de la tensión cuando se añaden accesorios a, o removidos de, el tubo. La palanca de control de tensión debe estar instalado en el mismo lado que el ocular para su conveniencia. Deje el mango en el otro lado un poco floja para permitir el control de tensión completo para el mango de control de tensión (Fig.e).



## PAGS **ointing la Dobsonian**

Señalando una altitud-azimut (alt-az) montado telescopio, tal como un Dobsonian, es relativamente fácil. Con el nivel de montaje, se puede girar el telescopio alrededor en un plano paralelo al horizonte, y luego inclinarlo hacia arriba y hacia abajo desde allí (Fig.f). Usted puede pensar en él como girar su telescopio en azimut hasta que se enfrenta el horizonte por debajo de un objeto celeste y luego inclinándolo hacia arriba a la altura del objeto. Sin embargo, la tierra gira y por lo tanto las estrellas están en constante movimiento, por lo que para realizar un seguimiento con este montaje que tiene que empujar constantemente el tubo óptico, tanto en azimut y altitud para mantener el objeto en el campo.

En material de referencia para su posición local, la altitud se mostrará como  $\pm$  grados (minutos, segundos) por encima o por debajo de su horizonte. Acimut se puede enumerar los puntos cardinales tales como N, SW, ENE, etc., pero por lo general aparece en 360 grados (minutos, segundos) pasos en sentido horario desde el norte ( $0^\circ$ ), con este, sur y oeste siendo  $90^\circ$ ,  $180^\circ$  y  $270^\circ$ , respectivamente (Fig.f).



## do alculating la Potencia (aumento)

El aumento producido por un telescopio se determina por la longitud focal del ocular que se utiliza con él. Para determinar un aumento de su telescopio, divida su longitud focal por la distancia focal de las lentes oculares que se van a utilizar. Por ejemplo, una de 10 mm de distancia focal del ocular dará magnificación 80X con un telescopio de distancia focal de 800 mm.

$$\text{aumento} = \frac{\text{Longitud focal del telescopio}}{\text{longitud focal del ocular}} = \frac{10\text{mm}}{800\text{mm}} = 80\text{X}$$

Cuando usted está buscando en los objetos astronómicos, que busca a través de una columna de aire que llega hasta el borde del espacio y que la columna rara vez se queda quieto. Del mismo modo, cuando se ve por la tierra a menudo se busca a través de las olas de calor que irradian desde el suelo, casa, edificios, etc. Su telescopio puede ser capaz de dar un aumento muy alto, pero lo que terminan de aumento es toda la turbulencia entre el telescopio y el sujeto. Una regla buena de oro es que la ampliación utilizable de un telescopio es de aproximadamente 2X por mm de abertura en buenas condiciones.

## do alculating del campo de visión

El tamaño de la vista que se ve a través del telescopio se llama el verdadero (o real) campo de visión y que está determinada por el diseño del ocular. Cada ocular tiene un valor, llamado el campo de visión aparente, que se suministra por el fabricante. Campo de visión se mide generalmente en grados y / o minutos de arco (hay 60 minutos de arco en un grado). El verdadero campo de visión producida por el telescopio se calcula dividiendo el campo de visión aparente del ocular por el aumento que ha calculado anteriormente para la combinación. Utilizando las cifras, en el ejemplo de ampliación anterior, si su ocular de 10 mm tiene un campo de visión aparente de 52 grados, entonces el verdadero campo de visión es de 0,65 grados o 39 minutos de arco.

$$\text{El verdadero campo de visión} = \frac{\text{Aparente Campo de visión}}{\text{Aumento}} = \frac{52^\circ}{80\text{X}} = 0.65^\circ$$

Para poner esto en perspectiva, la Luna es aproximadamente 0,5 o 30 minutos de arco de diámetro, por lo que esta combinación podría estar bien para la visualización de la luna entera con un poco de espacio de sobra. Recuerde, el exceso de aumento y el campo de un muy pequeño de vista puede hacer que sea muy difícil encontrar las cosas. Es mejor empezar con un aumento menor con su campo más amplio y luego aumentar la ampliación cuando haya encontrado lo que busca. En primer lugar encontramos la luna y luego mirar las sombras en los cráteres!

## do alculating la pupila de salida

La pupila de salida es el diámetro (en mm) de la punta del cono de luz que sale de su telescopio más estrecho. Conociendo este valor para una combinación telescopio-ocular le indica si el ojo está recibiendo toda la luz que su lente o espejo primario está proporcionando. La persona promedio tiene un diámetro de pupila dilatada totalmente de 7 mm aproximadamente. Este valor varía un poco de persona a persona, es menos hasta que sus ojos se vuelven totalmente adaptado a la oscuridad y disminuye a medida que envejece. Para determinar una pupila de salida, se divide el diámetro de la primaria de su telescopio (en mm) por el aumento.

$$\text{La pupila de salida} = \frac{\text{Diámetro del espejo primario en mm}}{\text{Aumento}}$$

Por ejemplo, un telescopio 200 mm f / 5 con un ocular de 40 mm produce un aumento de 25x y una pupila de salida de 8 mm. Esta combinación probablemente puede ser utilizado por una persona joven, pero no sería de mucho valor para una persona mayor. El mismo telescopio utilizado con un ocular de 32 mm da una magnificación de aproximadamente 31x y una pupila de salida de 6,4 mm que deberían ser bien para la mayoría adaptado a la oscuridad ojos. En contraste, un telescopio 200 mm f / 10 con el ocular de 40 mm da una magnificación de 50x y una pupila de salida de 4 mm, que está bien para todo el mundo.

# OBSERVING THE SKY

## S condiciones ky

Las condiciones del cielo se definen generalmente por dos características atmosféricas, ver, o la estabilidad del aire, y la transparencia, dispersión de luz debido a la cantidad de vapor de agua y material en partículas en el aire. Cuando se observa la Luna y los planetas, y aparecen como si el agua está corriendo sobre ellos, es probable que tenga mala "ver", ya que está observando a través de aire turbulento. En condiciones de buena "ver", las estrellas parecen constante, sin abrir y cerrar, cuando nos fijamos en ellos con la vista (sin un telescopio). Ideal "transparencia" es cuando el cielo está negro como la tinta y el aire está libre de contaminación.

## S la elección de un sitio de observación

Viaje a la mejor lugar razonablemente accesible. Debe estar lejos de luces de la ciudad, y contra el viento de cualquier fuente de contaminación del aire. Siempre elige tan alta una elevación posible; esto le ayudará a por encima de algunas de las luces y la contaminación y se asegurará de que usted no está en ninguna niebla baja. A veces, los bancos de niebla baja ayudan a bloquear la contaminación lumínica si se obtiene por encima de ellos. Trate de tener un lugar oscuro, vista despejada del horizonte, sobre todo el horizonte sur si se encuentra en el hemisferio norte y viceversa. Sin embargo, recuerde que el cielo es más oscuro por lo general en el "Zenith", justo encima de su cabeza. Es el camino más corto a través de la atmósfera. No trate de observar cualquier objeto cuando la trayectoria de la luz pasa cerca de algún accidente en el suelo. Incluso los vientos extremadamente ligeros pueden causar grandes turbulencias de aire a medida que fluyen sobre la parte superior de un edificio o en la pared. Si intenta observar en cualquier estructura, o incluso una acera, los movimientos que haga puede hacer que el telescopio para vibrar. Pavimento y concreto también pueden almacenarse irradiar calor que afectará a la observación. Observando a través de una ventana no se recomienda debido a que el cristal de la ventana va a distorsionar las imágenes considerablemente. Y una ventana abierta puede ser aún peor, ya que el aire de interior más caliente se escape por la ventana, causando turbulencia que afecta también a las imágenes. La astronomía es una actividad al aire libre. Observando a través de una ventana no se recomienda debido a que el cristal de la ventana va a distorsionar las imágenes considerablemente. Y una ventana abierta puede ser aún peor, ya que el aire de interior más caliente se escape por la ventana, causando turbulencia que afecta también a las imágenes. La astronomía es una actividad al aire libre. Observando a través de una ventana no se recomienda debido a que el cristal de la ventana va a distorsionar las imágenes considerablemente. Y una ventana abierta puede ser aún peor, ya que el aire de interior más caliente se escape por la ventana, causando turbulencia que afecta también a las imágenes. La astronomía es una actividad al aire libre.

## do legir el mejor momento para observar

Las mejores condiciones tendrán aire quieto, y, obviamente, una visión clara del cielo. No es necesario que el cielo esté libre de nubes. condiciones de las nubes A menudo los huecos proporcionan una excelente visión. No ver inmediatamente después de la puesta del sol. Después se pone el sol, la Tierra sigue enfriando, provocando turbulencias de aire. A medida que avanza la noche, no sólo va a ver a mejorar, pero la contaminación del aire y de tierra luces suelen disminuir. Algunos de los mejores tiempo de observación es a menudo en las horas tempranas de la mañana. Los objetos se observan mejor cuando cruzan el meridiano, que es una línea imaginaria que pasa por el cenit, debido Norte-Sur. Este es el punto en el que los objetos lleguen a sus puntos más altos en el cielo. Observando en este momento reduce los malos efectos atmosféricos. Cuando se observa cerca del horizonte, se mira a través de mucho ambiente, con la turbulencia,

## do Utilaje el telescopio

Telescopios requieren por lo menos 10 a 30 minutos para enfriar a la temperatura del aire exterior. Esto puede tomar más tiempo si hay una gran diferencia entre la temperatura del telescopio y el aire exterior. Esto reduce al mínimo la distorsión por calor de onda dentro del tubo del telescopio (corrientes del tubo). Permitir un tiempo más largo de refrigeración para la óptica de mayor tamaño. Si está utilizando una montura ecuatorial, utilizar este tiempo para la alineación polar.

## UNA daptng sus ojos

No esponga los ojos a otra cosa que la luz roja durante 30 minutos antes de la observación. Esto permite que sus pupilas se expandan a su diámetro máximo y se acumulan los niveles de pigmentos ópticos, que se pierden rápidamente si se expone a la luz brillante. Es importante observar con ambos ojos abiertos. Esto evita la fatiga al ocular. Si parece demasiado molesto, cubrir el ojo no se usa con la mano o con un parche en el ojo. Utilice visión lateral de objetos débiles: El centro de su ojo es la menos sensible a bajos niveles de luz. Al ver un objeto débil, no mirar directamente a él. En cambio, mira ligeramente hacia un lado, y el objeto aparecerá más brillante.

# PROPER CARE FOR YOUR TELESCOPE

## do collimation

La colimación es el proceso de alineación de los espejos de su telescopio para que funcionen en concierto con otros para entregar correctamente enfocado luz a su ocular. Mediante la observación de fuera de foco imágenes de las estrellas, se puede comprobar si la óptica de su telescopio están alineados. Colocar una estrella en el centro del campo de visión y mover el mecanismo de enfoque para que la imagen es ligeramente fuera de foco. Si las condiciones de observación son buenas, verá un círculo central de la luz (el disco de Airy) rodeado por una serie de anillos de difracción. Si los anillos son simétricos con respecto al disco de Airy, la óptica del telescopio están colimados correctamente (Fig.g).

Si usted no tiene una herramienta de colimación, le sugerimos que haga una "tapa de colimación" fuera de un rollo de película de 35 mm de plástico (negro con tapa gris). Taladrar o perforar un pequeño agujero de alfiler en el centro exacto de la tapa y cortar la parte inferior de la lata. Este dispositivo se mantenga su ojo centrado del tubo de enfoque. Inserte la tapa de colimación en el enfocador en lugar de un ocular normal.

La colimación es un proceso indoloro y funciona así: Tire de la tapa de la lente que cubre la parte frontal del telescopio y mirar hacia abajo el tubo óptico. En la parte inferior verá el espejo primario en su lugar por tres clips de 120° de diferencia, y en la parte superior del pequeño espejo secundario ovalada celebrada en un soporte e inclinado 45° hacia el mecanismo de enfoque fuera de la pared del tubo (Fig.H). El espejo secundario está alineado mediante el ajuste del tornillo central detrás de él, (que se mueve el espejo arriba y hacia abajo del tubo), y los tres tornillos más pequeños que rodean el perno, (que ajustar el ángulo del espejo). El espejo primario se ajusta mediante los tres tornillos de ajuste en la parte posterior de su alcance. Los tres tornillos de bloqueo al lado de ellos sirven para mantener el espejo en su lugar después de colimación. (Fig.i)

### Alineación del espejo secundario

Apunte el telescopio en una pared iluminada e insertar la tapa de colimación en el enfocador en lugar de un ocular regular. Mira en el mecanismo de enfoque a través de la tapa de colimación. Es posible que tenga que girar la perilla de enfoque unas cuantas vueltas hasta que la imagen reflejada del mecanismo de enfoque está fuera de su vista. Nota: mantener el ojo contra la parte posterior del tubo de enfoque si colimar sin tapa de colimación. Ignorar la imagen reflejada de la tapa de colimación o su ojo por ahora, en lugar de mirar a los tres clips que sujetan el espejo primario en su lugar. Si no puede verlos (Fig.j), esto significa que usted tendrá que ajustar los tres tornillos en la parte superior del soporte del espejo secundario, posiblemente con una llave Allen o un destornillador de Phillip. Tendrá que uno alternativamente afloje y luego compensar la holgura apretando los otros dos. Pare cuando vea los tres clips de espejo (Fig.k).

Fig.g



Correctly aligned

necesita colimación

Fig.H

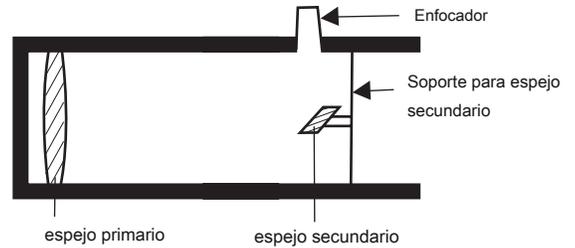


Fig.i

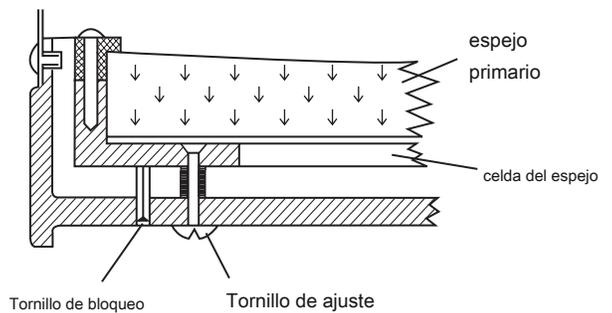


Fig.j

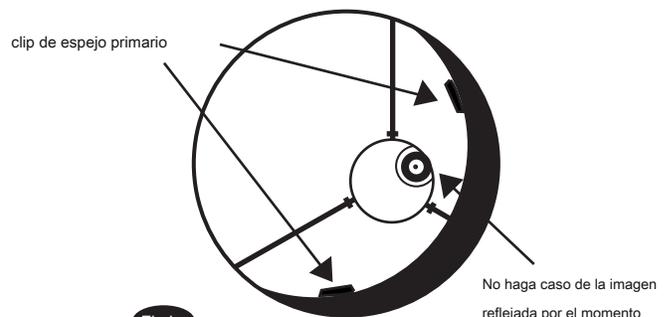
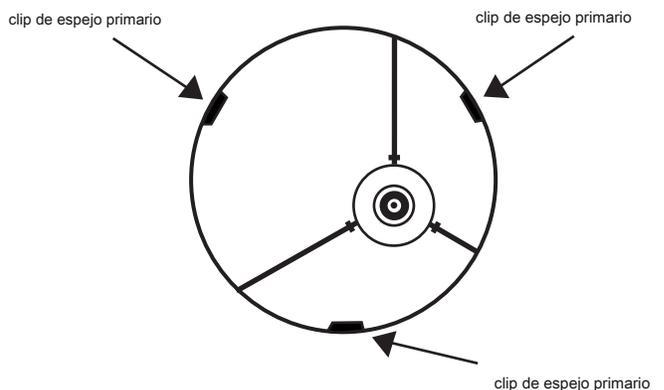


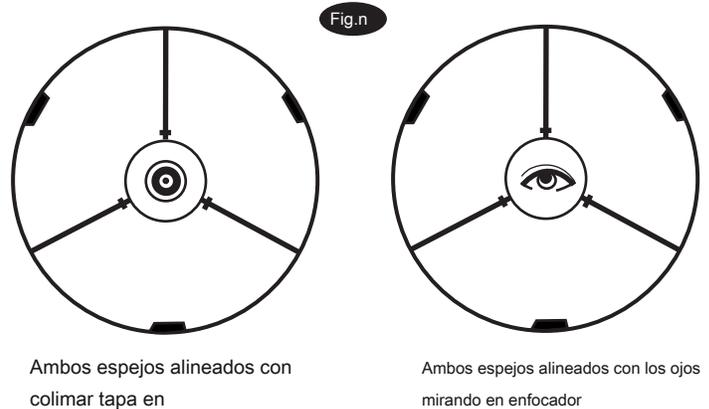
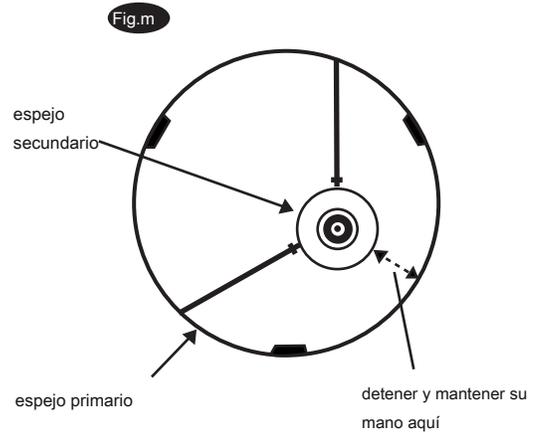
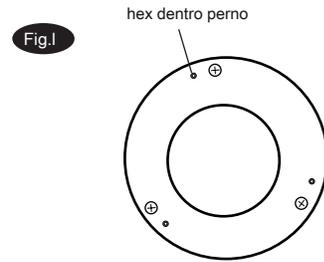
Fig.k



### Alineación del espejo principal

Hay 3 tornillos hexagonales y 3 tornillos de cabeza de Phillip en la parte trasera de su telescopio, los pernos hexagonales son los tornillos de fijación y los tornillos de cabeza Phillip's están los tornillos de ajuste (Fig.l). Utilice una llave Allen para aflojar los tornillos hexagonales por un par de vueltas. Ahora pase la mano por la parte delantera de su telescopio mantener el ojo en el mecanismo de enfoque, verá la imagen reflejada de su mano. La idea aquí es para ver en qué dirección se deserta el espejo primario, esto se hace con parada en el punto en el que la imagen reflejada del espejo secundario es más cercano al borde de los espejos primarios (Fig.m).

Al llegar a ese punto, parada y mantener su lado, mientras mira a la parte trasera de su telescopio, ¿hay un tornillo de ajuste allí? Si hay que tendrá que aflojarlo (girar el tornillo hacia la izquierda) para alejar el espejo de ese punto. Si no hay un tornillo de ajuste que hay, y luego ir hacia el otro lado y apretar el tornillo de ajuste en el otro lado. Esto traerá gradualmente el espejo en la línea hasta que se parezca Fig.n. (Es útil tener un amigo para la ayuda para la colimación del espejo primario. Haga que su pareja ajustar los tornillos de ajuste de acuerdo a sus direcciones mientras se mira en el mecanismo de enfoque.) Al caer la noche salir a apuntar el telescopio hacia Polaris, la Estrella del Norte. Con un ocular en el mecanismo de enfoque, tomar la imagen fuera de foco. Verá la misma imagen sólo ahora, será iluminado por la luz estelar. Si necesario,



### do inclinándose su telescopio

Vuelva a colocar la tapa contra el polvo sobre el extremo del telescopio cuando no esté en uso. Esto evita que el polvo se asiente en el espejo o lente de superficie. El espejo no está limpio o el objetivo a menos que esté familiarizado con las superficies ópticas. buscador limpio y oculares con papel para lentes especiales solamente. Oculares deben manipularse con cuidado, evitar tocar las superficies ópticas.

## SOPORTE TÉCNICO

Canadá: Tel: 604-270-2813 09 a.m.-4:00 pm PST, Fax: 604-270-2330

E-mail: [support@skywatchertelescope.com](mailto:support@skywatchertelescope.com) Fuera de Canadá: Por favor, póngase en contacto con su distribuidor para obtener asistencia técnica.

[www.SkywatcherTelescope.com](http://www.SkywatcherTelescope.com)

Nunca utilice su telescopio para mirar directamente al sol. DAÑO PERMANENTE DE OJOS resultarán. Utilizar un filtro solar apropiado para ver el dom Cuando la observación del Sol, coloque un tapón antipolvo SOBRE EL BUSCADOR para protegerlo de la exposición. Nunca utilice un TIPO OCULAR FILTRO SOLAR Y SOL Nunca utilice su telescopio para proyectar en otra superficie, el recalentamiento interno DAÑARÍA el Telescopio Óptico elementos.