

Índice

INTRODUCCIÓN

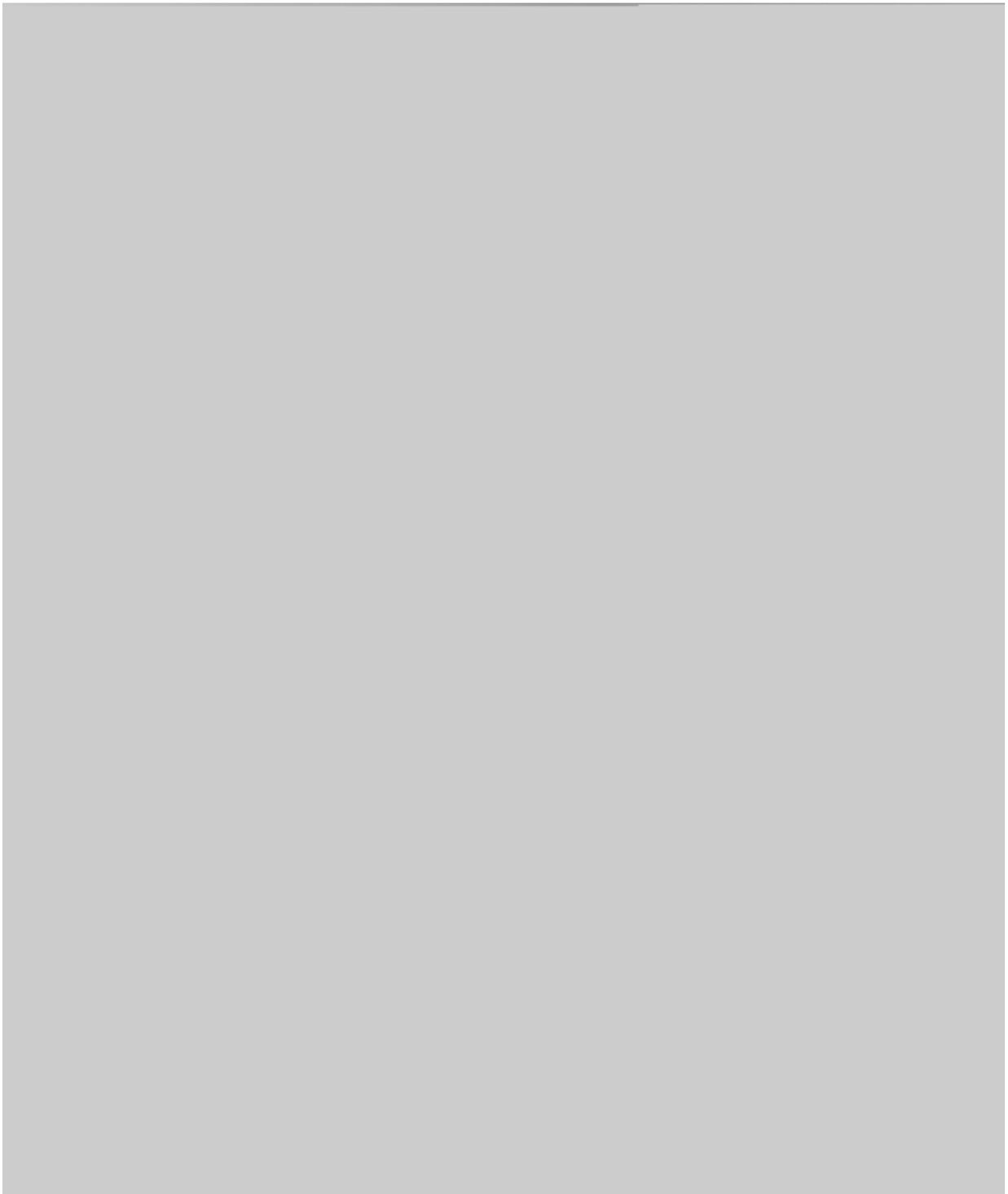


Figura 1-1 Refractores Omni XLT 102 y 120

1 Tubo óptico

7 Trípode de acero con patas redondas de 44,5mm Omu362.08 17





Debido a que el conjunto del telescopio puede ser bastante pesado, sitúe la montura de manera que el eje polar apunte hacia el norte antes de acoplar

conseguiremos, y por contra, cuanto menor sea la distancia focal mayor será el aumento. Normalmente, durante la mayoría de observaciones se emplearán aumentos bajos a medios. Consulte la sección "Cálculo del aumento" para obtener más información sobre cómo determinar la potencia del instrumento.

Movimiento manual del telescopio

Para equilibrar adecuadamente el telescopio, es necesario poder mover manualmente el mismo. Si desea realizar ajustes aproximados, afloje las palancas de A.R. y Dec y mueva el telescopio, con las manos, en la dirección deseada.

Los ejes de A.R. y Dec tienen unas palancas de bloqueo que fijan la posición de los mismos. Durante las clásicas observaciones, dichos embragues deben estar apretados para poder utilizar los mandos de movimiento lento y, al mismo tiempo, evitar que el telescopio venza hacia cualquier lado.

Recuerde que el ajuste de la montura se realiza sólo durante el proceso de alineación polar. Una vez alineada con la Polar, la montura

hacia la derecha para enfocar objetos más próximos y hacia la izquierda para aquellos más lejanos. Una vuelta del mando de enfoque desplaza ligeramente el espejo primario. Por lo tanto, hay que dar bastantes vueltas (unas 30) para abarcar

Indicaciones generales sobre la observación

Cuando se trabaja con instrumentos ópticos, hay que recordar ciertos conceptos que ayudan a la obtención de la mejor imagen posible.

- Nunca observe a través de una ventana de cristal. El cris

durante el seguimiento de un objeto. Este método es suficientemente preciso

embargo, no es necesario utilizar una estrella cada vez. En su lugar, puede emplear las coordenadas del objeto que esté observando actualmente.

Una vez alineados los discos de posición podrá emplearlos para buscar cualquier objeto de coordenadas conocidas. La precisión de los discos de posición está directamente relacionada con la exactitud de la alineación polar.

1. Seleccione un objeto para observar. Consulte cualqu

Observación de objetos de cielo profundo

Los objetos de cielo profundo son aquellos situados fuera de las fronteras de nuestro sistema solar. Incluidos están cúmulos estelares, nebulosas planetarias, nebulosas difusas, estrellas dobles y otras galaxias fuera de nuestra Vía Láctea. Al contrario que el Sol, la Luna, y los cinco Planetas principales, la mayoría de objetos de cielo profundo no son visibles a simple vista. La localización de estos objetos requiere la utilización de los círculos de posición del telescopio o de otras estrellas próximas a ellos.

La mayoría de objetos de cielo profundo tienen un tamaño angular muy grande. Por lo tanto, hay bastante con emplear bajos o moderados aumentos para visualizarlos. Visualmente, estos objetos son muy débiles para revelar cualquiera de los

El "seeing" del Tipo 3 se caracteriza por ondas rápidas, pero imágenes definidas. Es posible apreciar los finos detalles de

Fotografía celeste

Hay que actuar ligeramente sobre el tornill

Procedimiento

Para colimar el instrumento en el Hemisferio Norte, apunte hac