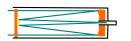
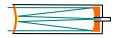


Schmidt cassegrain

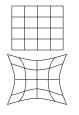


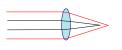
Maksutov cassegrain

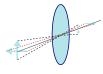


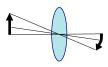


















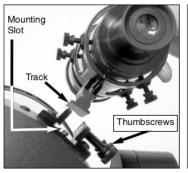


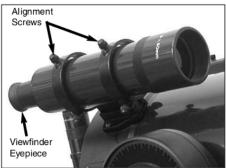












Recordatorio

Cómo bajar las presentaciones

```
Mediante git:
git clone https://github.com/Lxndrs/telescopios-2019.git
(solo primera vez)
git pull
(actualizar)
Desde el navegador de internet
https://github.com/Lxndrs/telescopios-2019
```



Telescopios. Segunda parte. Curso de manejo de telescopios 2019

Jorge Alejandro Tarango Yong

25 de abril de 2019

Visión humana



LA PERCEPCIÓN DE LOS COLORES



Elaborado por: Africa Judith Diaz Ramirez** (africajudith@hotmail.com) y Juan Pablo Álvarez Quezada**



¿Qué es el color?

Impresión que se produce en la retina por los rayos de luz reflejados y absorbidos por un organismo, según la longitud de onda de estos rayos



Los fotorreceptores contienen fotopigmentos que producen energía química ante la exposición de la luz

Visión humana

¿Fotorreceptores?

Bastones

Se ocupan de la visión periférica, nocturna y acromática (sin color) y se encuentran fuera de la parte central de la retina



Conos

Se ocupan de la agudeza visual y diferenciación de colores, se encuentran en la fovea

Tres tipos de conos

Rojos o L (64 %) Sensibles a la longitud de onda larga, que es roja

Verdes o M (32%)

Sensibles a la longitud de onda media, que es verde Azules o 5 (2 - 7%)

Sensibles a la longitud de onda corta, que es azul

¿Cómo se clasifica la visión en los animales?

De acuerdo al número de pigmentos visuales que posean las especies:



Dicromática 2 tipos de conos Ej.: Mayoria de los mamiferos



Tricromática 3 tipos de conos Ej.: El hombre y los primates



Tetracromática 4 o más conos: Perciben la luz ultravioleta. Ei.: Aves, reptiles

peces

Dato curioso

No todas las especies animales ven de la misma forma, depende del sistema visual. desarrollado durante los procesos evolutivos







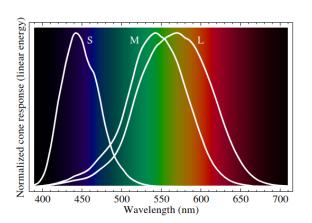
##Fynese Barrersitario de Ciencias Bielanicas P Reresenzarias.

Beforencia b@diegrafica:

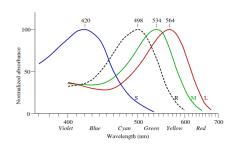
Magues, B., Mayarati, F., & Torres, M. (1988, 11 nortember), La vissan eramática en las complet. ALBYET. Arresta electroneca de Veterinaria, Ø (11). Recuperado de heipifwww.retermarts.orgresistat.redreen.tt.104.hem Saladin, M. S. (1981). Aparemis y finishess La PRIBAR entry FRANK Y FRANKS (4" s.c.). Phases Menne He Gras Hill.

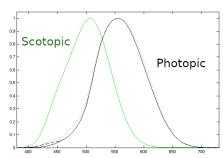
Detección del color

Para la detección del color por parte del ojo humano se debe a una células ubicadas en la retina llamadas conos, de las que se conocen tres tipos: short (S), medium (M) y large (L)



Efecto Purkinje





Observing Considerations

- Try to pick an observing site away from street and house lights and car headlights. While this is not always possible, the darker the site, the better.
- Give your eyes about ten minutes to adjust to the darkness before observing.
 Give your eyes a rest from observing every ten or fifteen minutes to relieve eyestrain.
- Try not to use a standard flashlight. Experienced observers use red LED flashlights, the red utility light on the AutoStar handbox or tape red cellophane over their flashlights to use for setup and map reading so they don't have to continually readjust their eyes to the darkness. Be careful not to shine bright lights if there are other observers in the area. Do not shine a flashlight into the telescope while someone is observing!
- Dress warmly. It gets chilly when you're sitting for prolonged periods.
- Practice setting up your equipment during the day or in a lighted area to become familiar with it before going to a dark site.
- Use your 26mm eyepiece to view terrestrial objects and wider areas of space, such as open star clusters. Use optional higher power eyepieces, such as a 9mm eyepiece (see OPTIONAL ACCESSORIES, page 43 for more details), when you wish to view something up close, such as craters on the Moon or the rings of Saturn.
- Invite your friends and family to come and observe with you. But practice
 locating 3 or 4 objects to show them beforehand; if you have long delays, they
 will become bored and lose interest. Also, demonstrate how to focus the
 telescope in a well-lit area before you go to to the observing site.

Demasiada magnificación

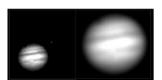


Fig. 8a & 8b: Jupiter: Examples of the right amount of magnification and too much magnification.

LX90 TIPS

Too Much Power?

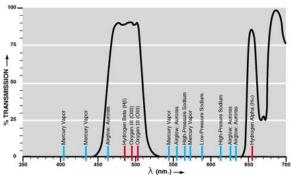
Can you ever have too much power? If the type of power you're referring to is eyepiece magnification, yes, you can! The most common mistake of the beginning observer is to "overpower" a telescope by using high magnifications which the telescope and atmospheric conditions cannot reasonably support. Keep in mind that a smaller, but bright and well-resolved image is far superior to one that is larger, but dim and poorly resolved (see Figs. 8a and 8b). Powers above 400X should be employed only under the steadlest atmospheric conditions.

AutoStar can calculate the best eyepiece for you to use. Try out the "Eyepiece Calc" feature in the Utilities menu.

Most observers should have three or four additional eyepieces to achieve the full range of reasonable magnifications possible with the LX90 telescopes. See OPTIONAL ACCESSORIES, page 43.

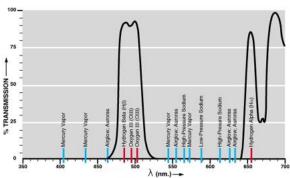
Filtros





Filtros

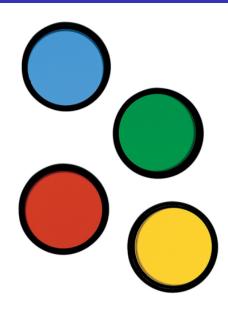




Filtros

Filtros planetarios:

- Azul: Útil para observar Júpiter y Saturno.
- Verde: Cinturones en Júpiter y Saturno, así como las capas polares de Marte.
- Rojo: Útil en Júpiter, Saturno y Marte.
 Contraste entre Mercurio y el cielo.
- Amarillo: Útil en Júpiter y Saturno.



Manual de los telescopios Meade LX-90

Instruction Manual

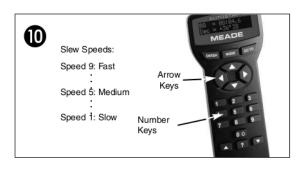
8", 10", 12" LX90GPS Schmidt-Cassegrain Telescopes AutoStare — GPS— SmartFinder "





Slew speeds

- $1x (0.25 ' s^{-1})$
- $2 \times (0.5' \, \text{s}^{-1})$
- $3 8x (2's^{-1})$
- \bullet 16x (4's⁻¹)
- \bullet 64x (16's⁻¹)
- **128**x $(0.5 \circ s^{-1})$
- $0 1.5 \circ s^{-1}$
- $3 \circ s^{-1}$
- Max $(6.5 \circ s^{-1})$



Modos de calibrar el guiado del telescopio: auto align

- Ajustar los seguros de declinación y ascensión recta.
- 2 AutoStar debe estar conectado. Encender el telescopio.
- Presiona 0 o Mode y escoger auto align.
- Aparecerá el mensaje automatic alignement. El telescopio realizará automáticamente las siguientes acciones:
 - Detecta el nivel de la base.
 - Encontrar el norte verdadero
 - Aparece el mensaje Getting GPS fix para conocer la localización, fecha y hora del sitio.
- El telescopio irá a dos estrellas. Aparecerán los mensajes Automatic alignement: selecting star y slewing. Cuando esté cerca, aparecerá el mensaje center brightest star: press enter. Se centra la estrella con las flechas del autostar (se puede presionar ? para saber qué estrella es) y el finder.
- Repetir para la seguna estrella. En caso de que no se pueda centrar alguna de las dos estrellas, presionar el scroll hacia abajo para escoger otra.
- Si todo sale bien, aparecerá el mensaje Alignement succesful. Si no, empezar de nuevo.

Modos de calibrar el guiado del telescopio: Two stars y one star

El procedimiento en general es el mismo que en el método de auto-align, excepto que el nivel de la base y la localización del norte se determinan de manera manual colocando inicialmente el telescopio en la posición home. Las estrellas utilizadas para el alineado las escoge el usuario.



Fig. 14: Alt/Az Home Position.

Encontrando el norte

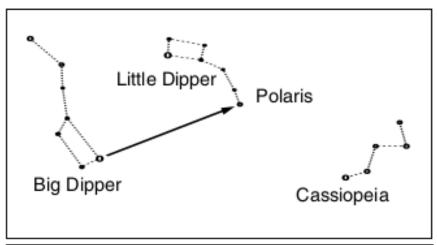
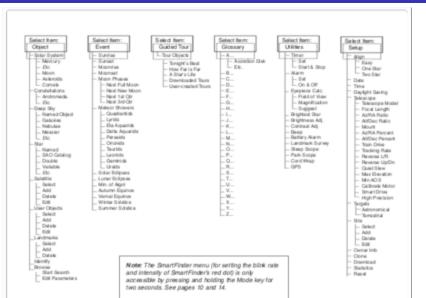


Fig. 29: Locating Polaris.

Menú del autostar



25 de abril de 2019

Colimación de LX90

A falta de un colimador, se puede poner en el campo del telescopio una fuente brillante, una estrella brillante por ejemplo, desenfocarla para que se vea como anillos concéntricos y un punto oscuro central y verificar que todo esté alineado. Si no es así, se debe ajustar el espejo secundario con los tres tornillos exteriores.

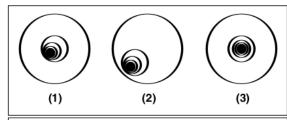


Fig. 25: Defocused star images.

Meade LX90 versión polar



Fig. 32c: The Ultrawedge is available for the 10" and 12" models.



Fig. 32b: LX90 mounted on an equatorial wedge.

