

گرفتها
نگاهی به خورشیدگرفتگی و ماهگرفتگی

Rosa M. Ros

International Astronomical Union
Technical University of Catalonia, Spain



اهداف

- درک فازهای ماه
- درک چگونگی رخ دادن ماه‌گرفتگی
- درک چگونگی رخ دادن خورشیدگرفتگی
- تخمین فواصل و قطرهای سیستم خورشید، زمین و ماه



نمای نور و سایه

■ سیستم زمین - ماه - خورشید :

فازها و گرفت‌ها

* نسبت موقعیت آن‌ها و سایه‌هایشان



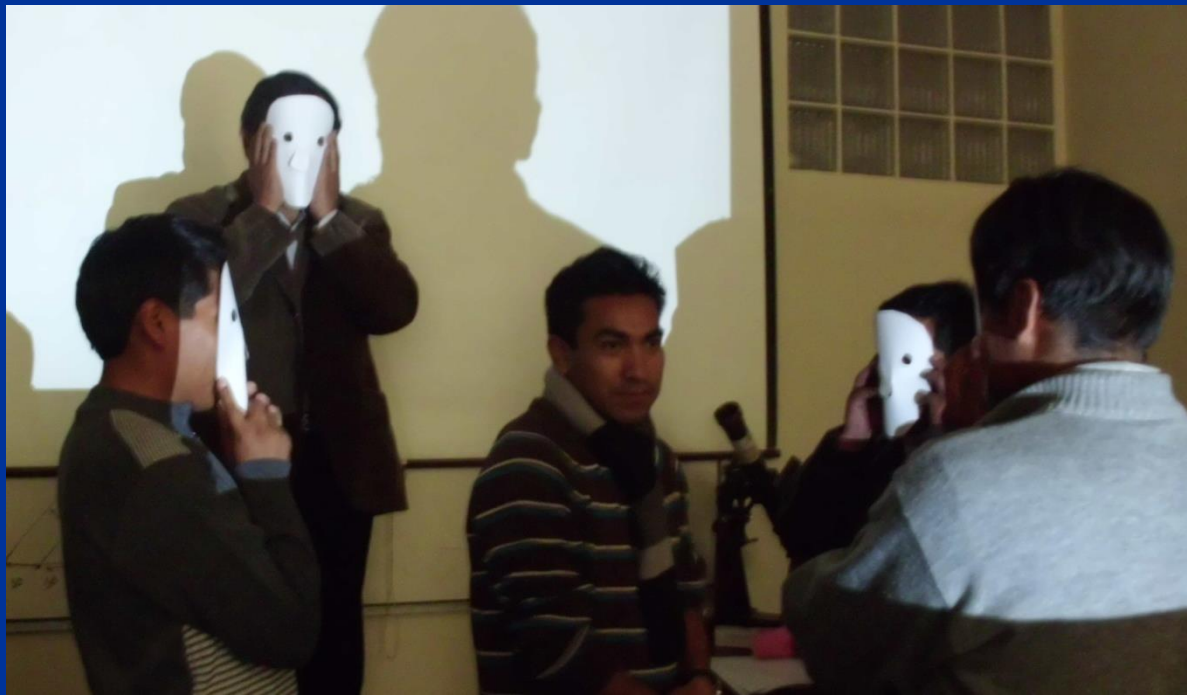
فعالیت 1: مدل‌سازی نیمه تاریک ماه

- دو نفر داوطلب : یک نفر (زمین) در مرکز بایستد و فرد دیگر (ماه) به دور آن می‌چرخد.
- ماه روبه زمین قرار بگیرد و با زاویه 90 درجه به دور خود و زمین بچرخد؛ تا هنگامی که به موقعیت مطلوب برسید این حرکت را ادامه دهید .








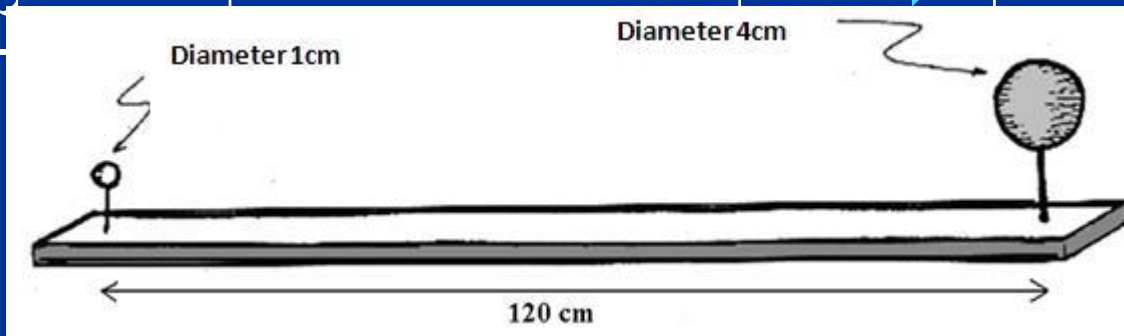
فعالیت 2: مدل‌سازی فازهای ماه با یک منبع نور (خورشید)

- با استفاده از پنج نفر انجام می‌شود: یک نفر بدون حرکت به عنوان زمین و چهار نفر دیگر به عنوان فازهای مختلف ماه در نظر گرفته می‌شوند. (یک نفر از ماسکی کاملاً درخشان، دو نفر نیمه درخشان و یک نفر کاملاً تاریک استفاده می‌کنند)



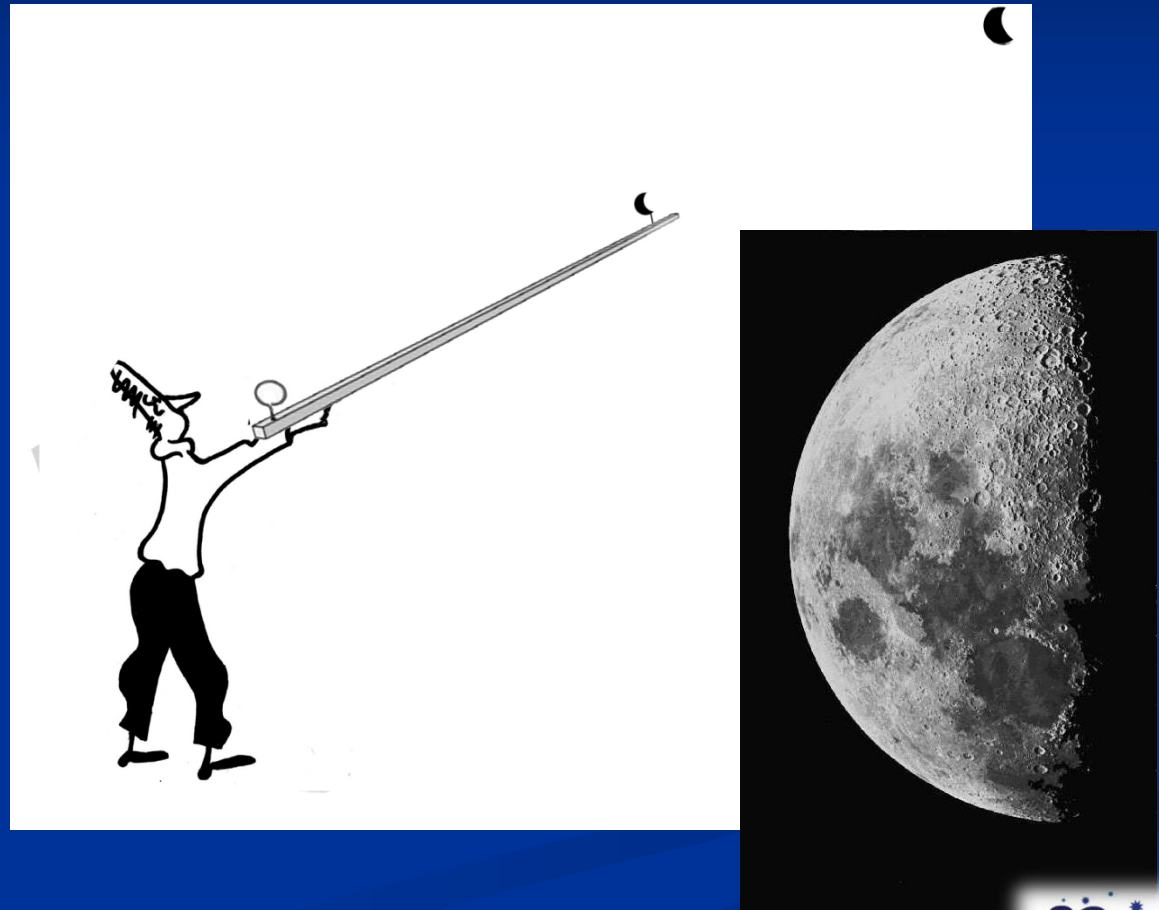
فواصل و قطرهای سیستم خورشید، زمین و ماه

قطر زمین	12 800 km		4 cm
قطر ماه	3 500 km		1 cm
قطر ماه	384 000 km		120 cm
قطر خورشید	1400 000 km		440 cm = 4.4 m
فاصله میان خورشید و زمین	150 000 000 km		4700 cm = 0.47 km



فعالیت 3: شبیه سازی فازهای ماه

ماکت ماه را به سمت ماه واقعی
بگیرید؛ شاهد فاز یکسان از هر
دو ماه خواهید بود.

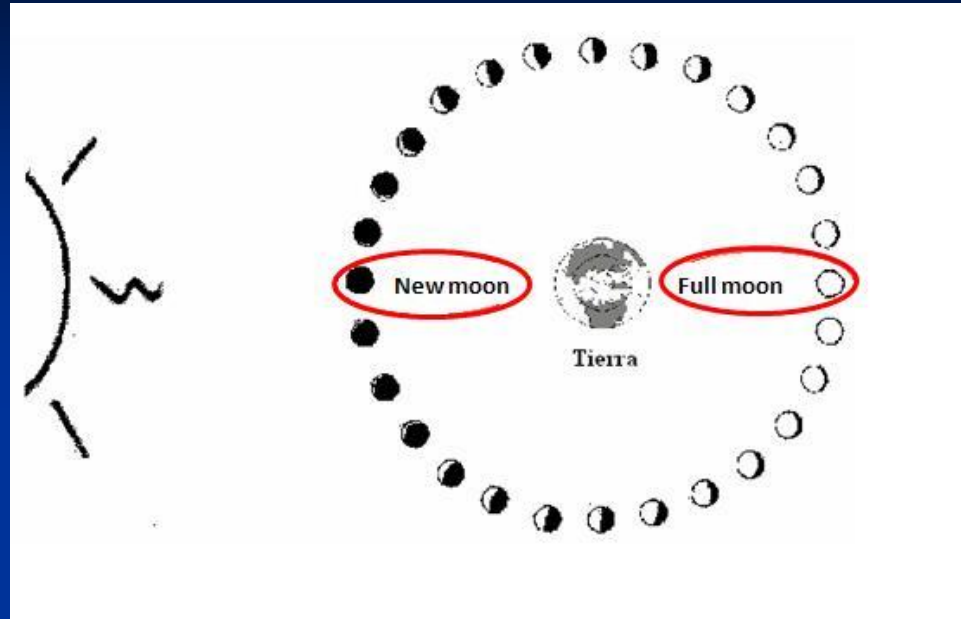


فعالیت 4: خطاهای تصویر



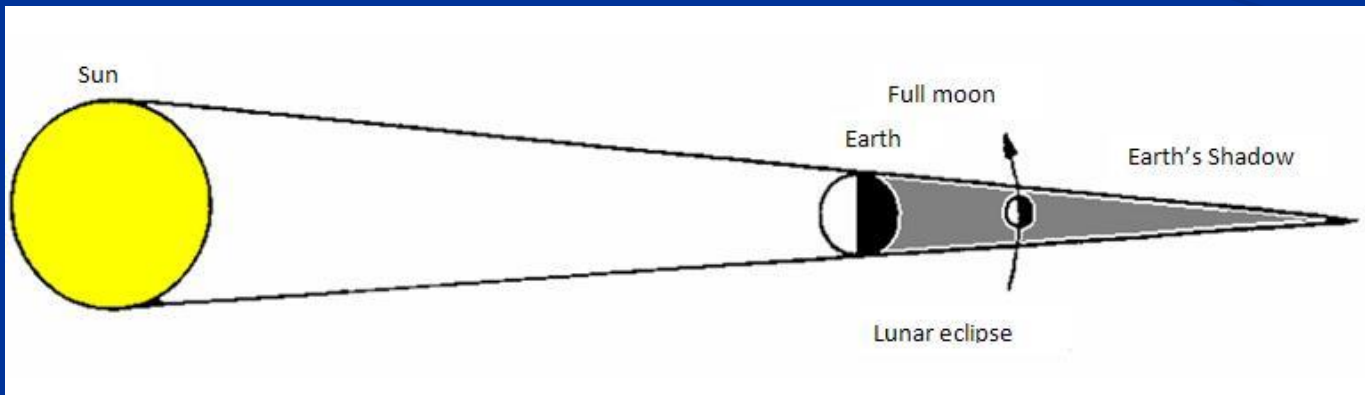
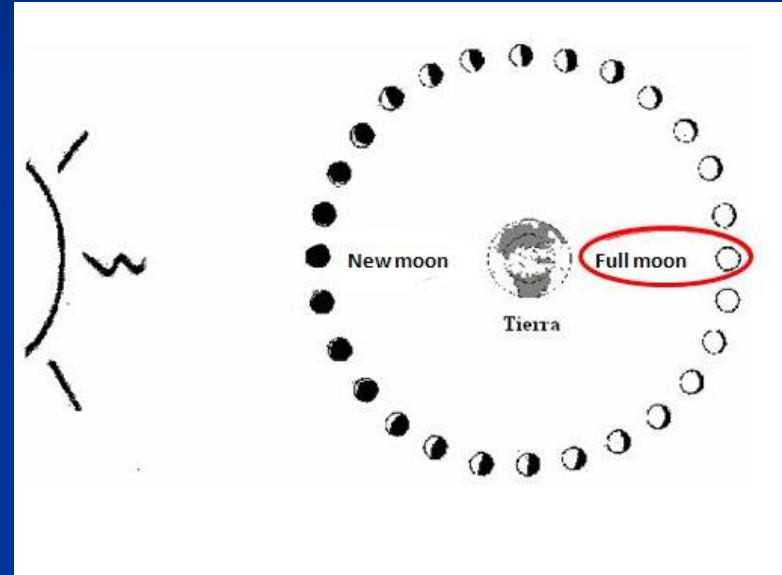
■ فازهای ماه به موقعیت
خورشید بستگی دارد

فازهای ماه و گرفت‌ها

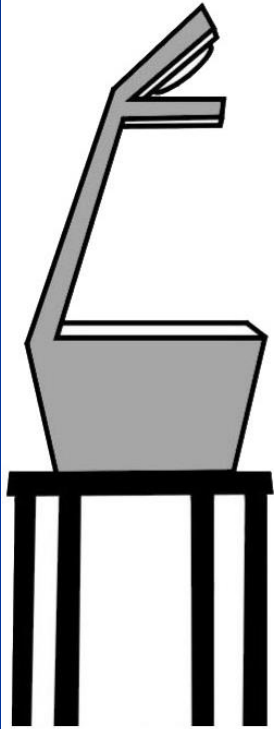


فعالیت 5: گرفت‌ها: ماه گرفتگی

- ماه گرفتگی تنها زمانی اتفاق می‌افتد که ماه کامل (بدر) باشد



فعالیت 5 : شبیه سازی ماه گرفتگی



فعالیت 5 : ماه گرفتگی



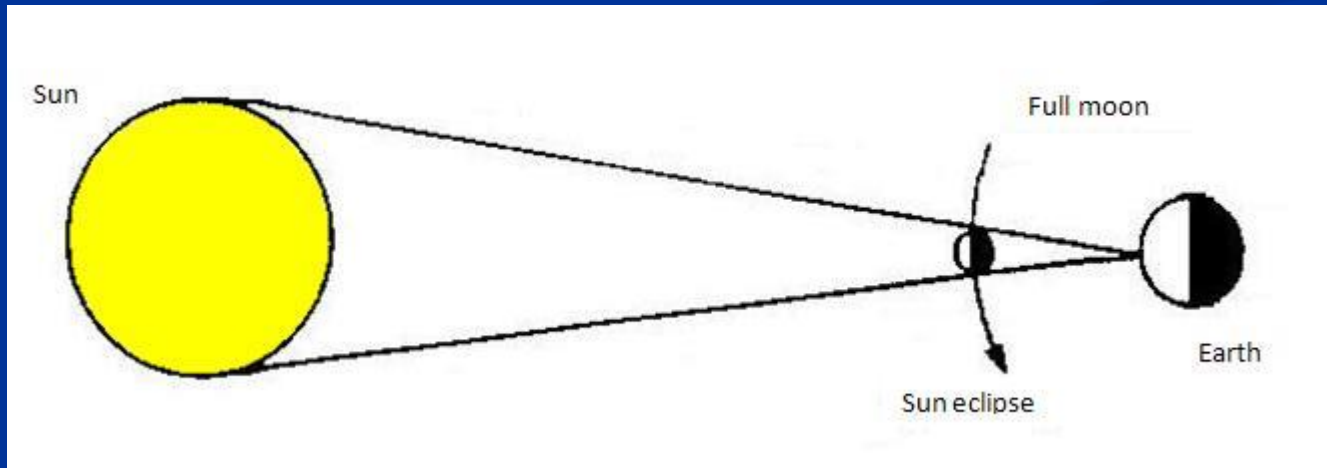
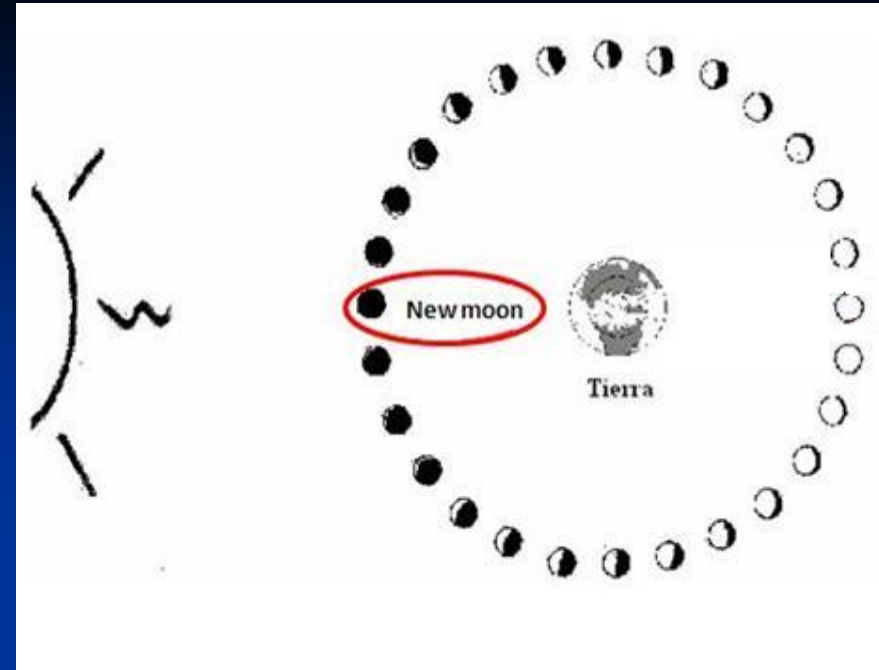
فعالیت 5 : ماه گرفتگی

- ماه گرفتگی تنها در نیمی از زمین قابل مشاهده می باشد. (قسمت شب زمین)



فعالیت 6: خورشید گرفتگی

- خورشید گرفتگی زمانی اتفاق می افتد که ماه نو باشد



فعالیت 6: شبیه سازی خورشید گرفتگی



جزئیات خورشید گرفتگی



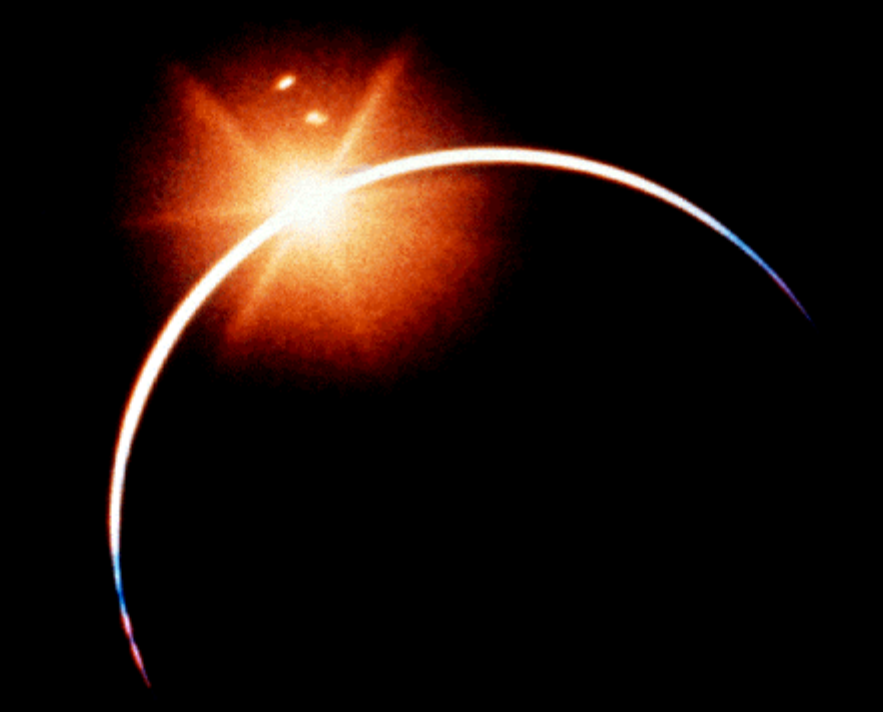
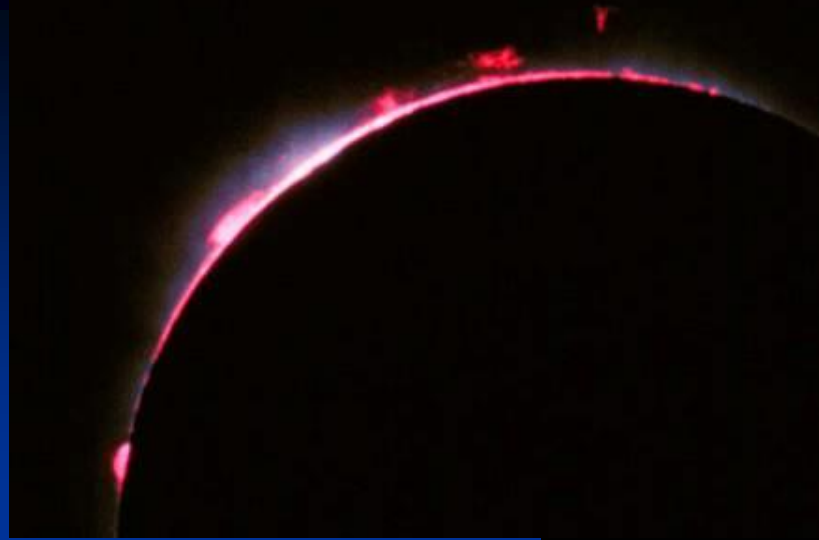
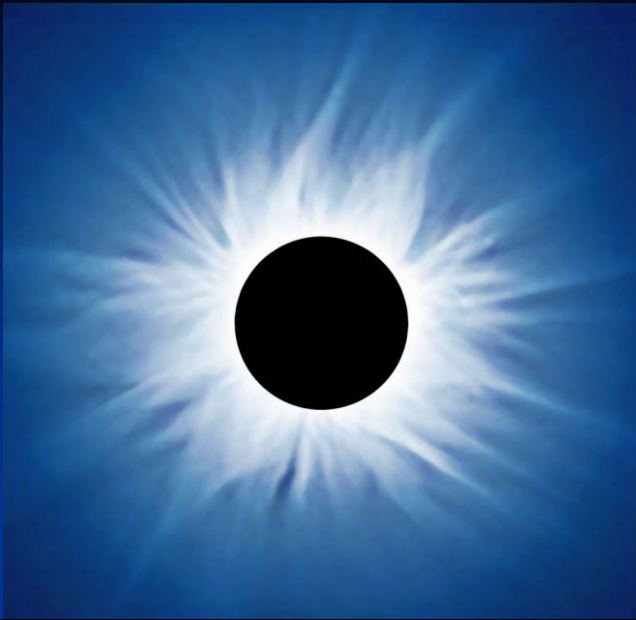
سایه ماه



فعالیت 6: خورشید گرفتگی

- خورشید گرفتگی تنها در مناطق محدودی از زمین قابل مشاهده می‌باشد.





ما احساسش میکنیم. . .



رصد‌ها

*در هنگام خورشید گرفتگی، ماه نو و و در ماه گرفتگی باید ماه کامل باشد.

* خورشید گرفتگی تنها از برخی مناطق زمین قابل مشاهده می‌باشد.

*به دلیل دشوار بودن هم خطی دقیق ماه و زمین در هر ماه نو و کامل، گرفتن رخ نمی‌دهد.

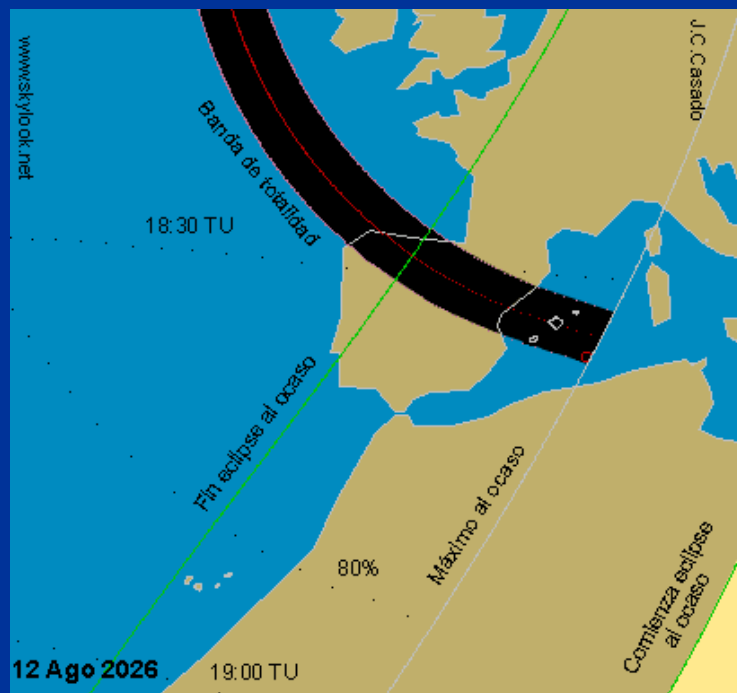


و در آخر...






به عنوان مثال : خورشید گرفتگی کلی بعدی 12 آگوست 2026 در اسپانیا رخ می‌دهد (آخرین

خورشید گرفتگی کلی در سال 2004 رخ داد)

*هرسال 0 الی 3 ماه گرفتگی رخ میدهد



فواصل و قطرها در مقیاسی کوچک تر (برای درک بهتر فواصل میان خورشید و سایر اجرام)

قطر زمین	12 800 km		2.1 cm
قطر ماه	3 500 km		0.6 cm
فاصله میان زمین و ماه	384 000 km		60 cm
قطر خورشید	1400 000 km		220 cm
فاصله میان خورشید و زمین	150 000 000 km		235 m

رنگ آمیزی خورشید



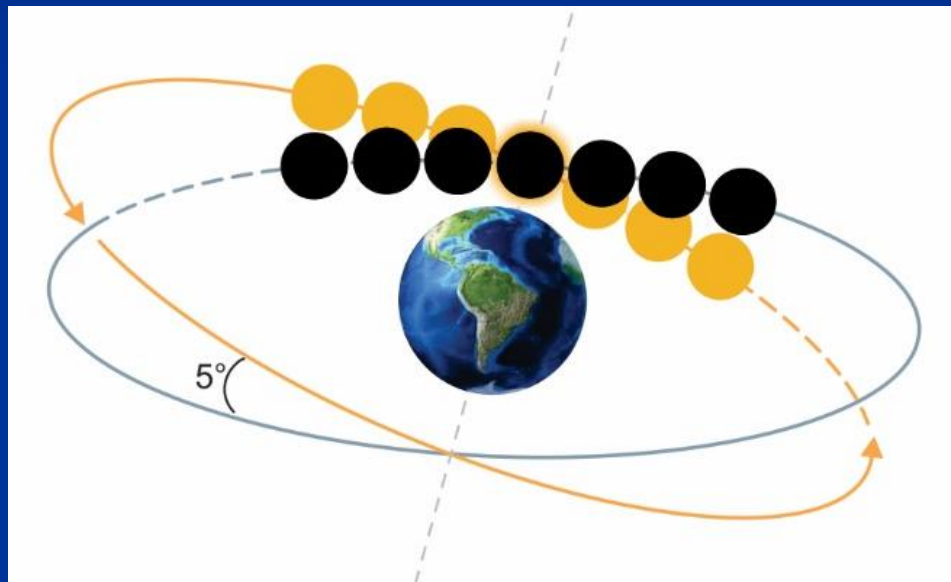
فعالیت 7: ساخت خورشید بزرگ مانند ماه کوچک



■ اگر هر ماه، ماه بدر و ماه نو داشتيم...

■ پس چرا هر ماه، شاهد ماه گرفتگی و خورشیدگرفتگی نیستیم؟

- به این علت که صفحه مداری زمین به دور خورشید با صفحه مداری ماه به دور زمین در یک صفحه قرار ندارند.

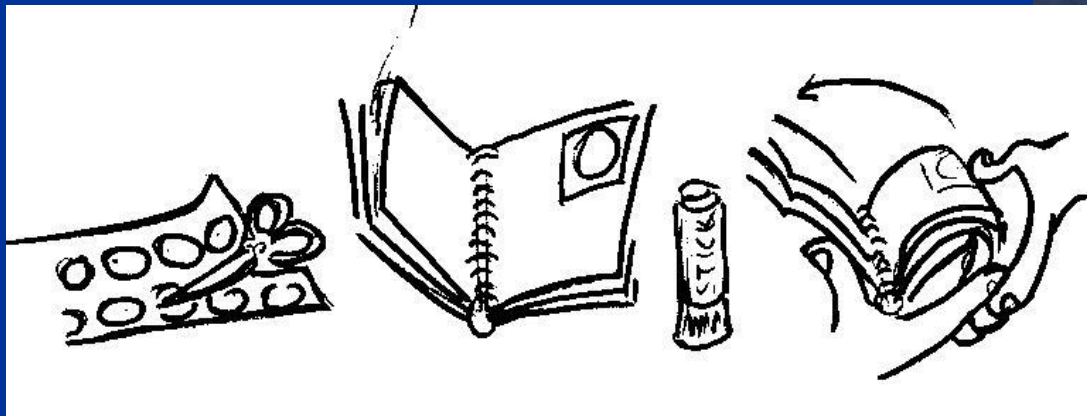


- دو صفحه مداری با یکدیگر 5 درجه زاویه دارند و قطر زاویه خورشید و ماه، هر دو 0.5 درجه است.

- گرفت ها تنها زمانی رخ می دهند که خورشید و ماه به محل تقاطع این دو صفحه نزدیک باشند.

فعالیت 8: شبیه ساز گرفت انیمیشنی

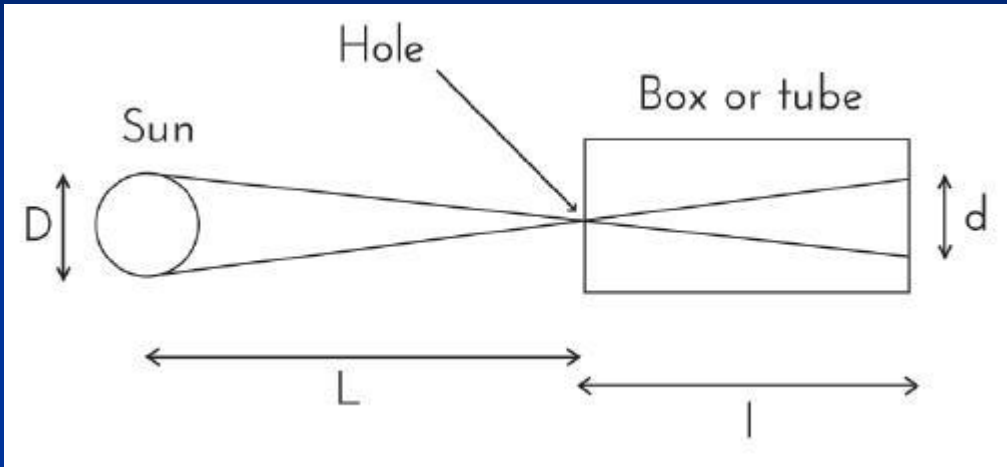
- 1_ تصویر را به ترتیب شماره گذاری کنید
- 2_ هر تصویر را بر روی دفترچه بچسبائید
- 3_ به سرعت از صفحات عبور کنید تا با عملکرد آن آشنا شوید.



فعالیت 9: تخمین قطر خورشید : دوربینی با سوراخی کوچک، محاسبات، رصد و...



فعالیت 9: محاسبه قطر خورشید



می‌توان با استفاده تناسب قطر خورشید را محاسبه کرد:

L : فاصله میان خورشید و زمین (150 میلیون کیلومتر)

l : = طول لوله

d : = قطر خورشید بر روی کاغذ نیمه شفاف

$$\frac{D}{L} = \frac{d}{l}$$

$$D = \frac{dL}{l}$$

فعالیت 10: آزمایشات آریستارخوس

در سال های 310 تا 230 پیش از میلاد

او توانست تناسبی را بین فواصل زمین، ماه و خورشید را برقرار کند. (اما نتوانست مقدار دقیق آن را

۱

به دست آورد. تا اینکه اراتوستن به این موارد ذکر شده دست پیدا کند:

- فاصله میان زمین و ماه، خورشید و زمین

- شعاع ماه و خورشید

- فاصله میان زمین و ماه و شعاع ماه یا فاصله میان زمین و خورشید و شعاع زمین

- سایه مخروطی زمین و شعاع ماه

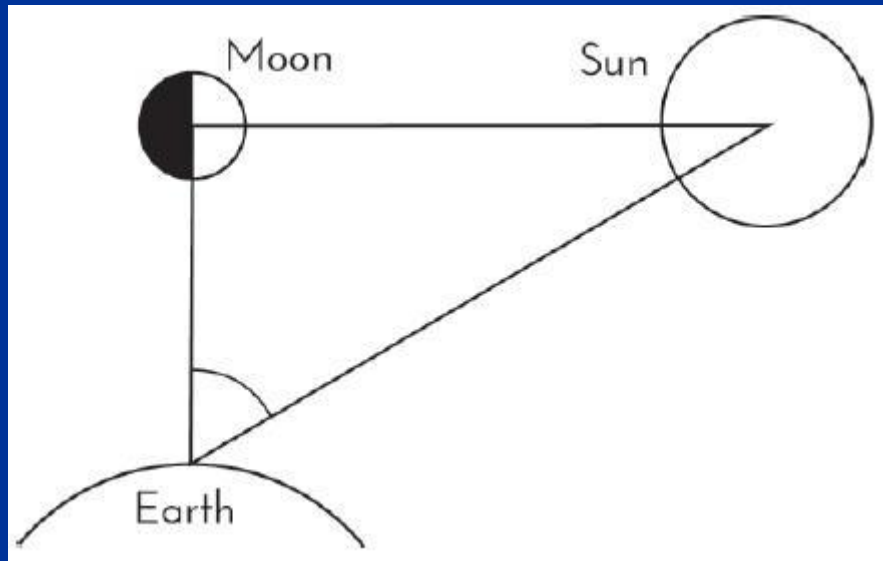
- رابطه‌ای میان همه آنها



1) فاصله زمین و ماه، زمین و خورشید

■ $\cos \alpha = EM / ES$ therefore

$$ES = EM / \cos \alpha$$



فاصله زمین و ماه، زمین و خورشید

- Aristarchus $\alpha = 87^\circ$
then $ES = 19 EM$
- Now $\alpha = 89^\circ 51'$
therefore $ES = 400 EM$



(2) شعاع ماه و خورشید

- در آسمان زمین قطر ظاهری خورشید و ماه 0.5 درجه می‌باشد؛ بنابراین شعاع از رابطه زیر بدست می‌آید:

$$R_s = 400 R_m$$

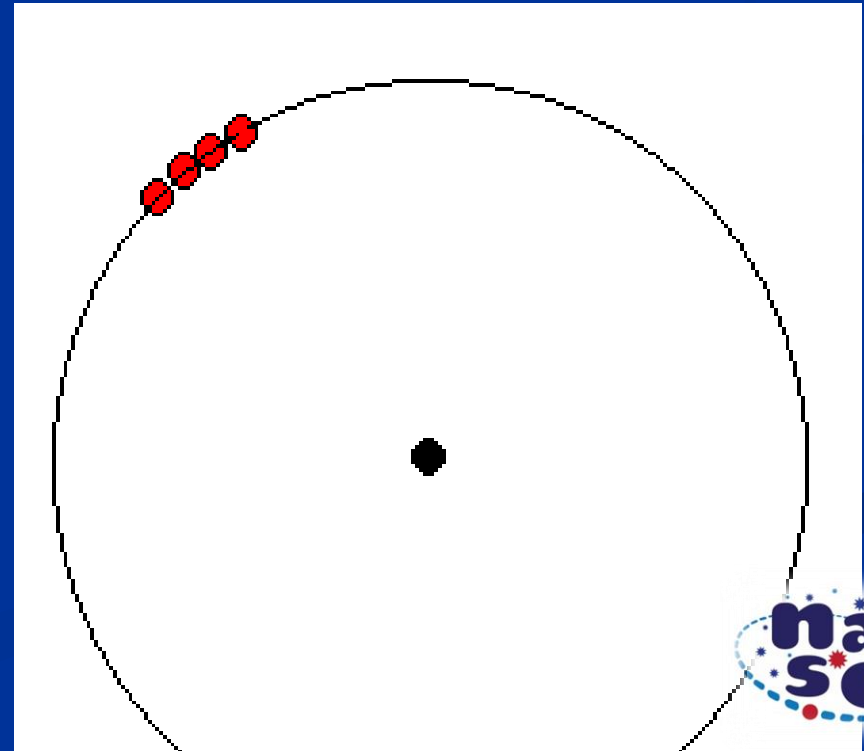


(3) فاصله میان ماه و زمین و شعاع ماه

- قطر ظاهری ماه 0.5 درجه است.
- قطر واقعی آن 720 برابر قطر ظاهری اش می باشد که می توان با استفاده از آن مدار دایره ای ماه را مشخص کرد :

- $2 R_M 720 = 2 \pi E_M$

$$E_M = 720 R_M / \pi$$

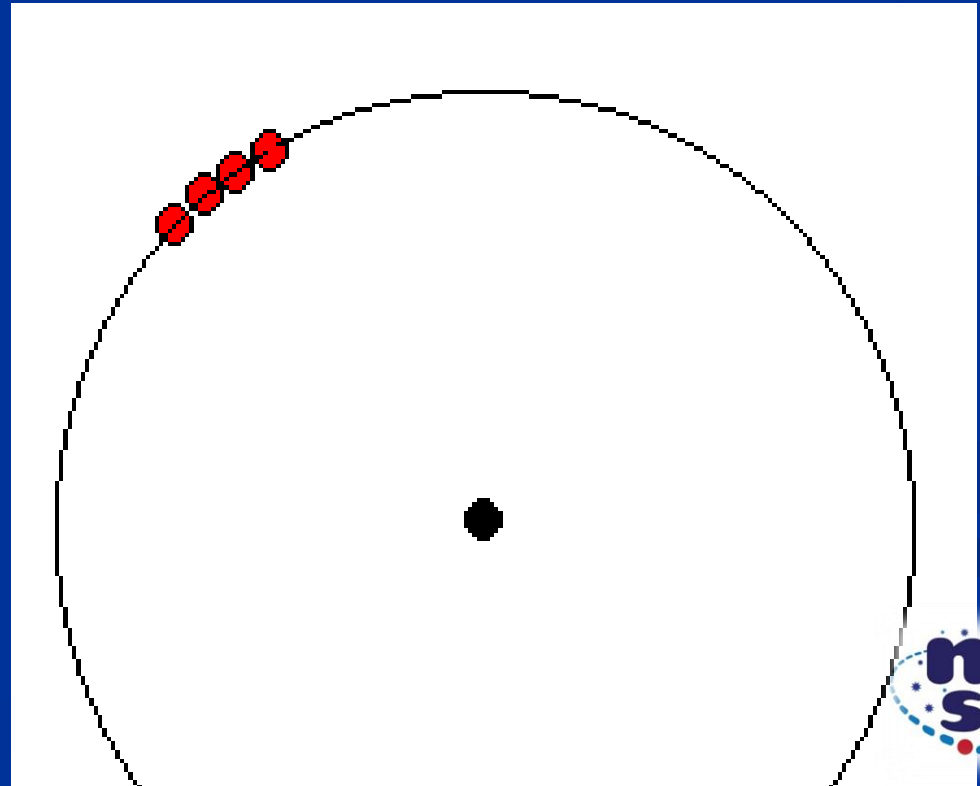


(3) فاصله میان زمین و خورشید و شعاع خورشید

*به طور مشابه :

$$\blacksquare ES = 720 R_s / \pi$$

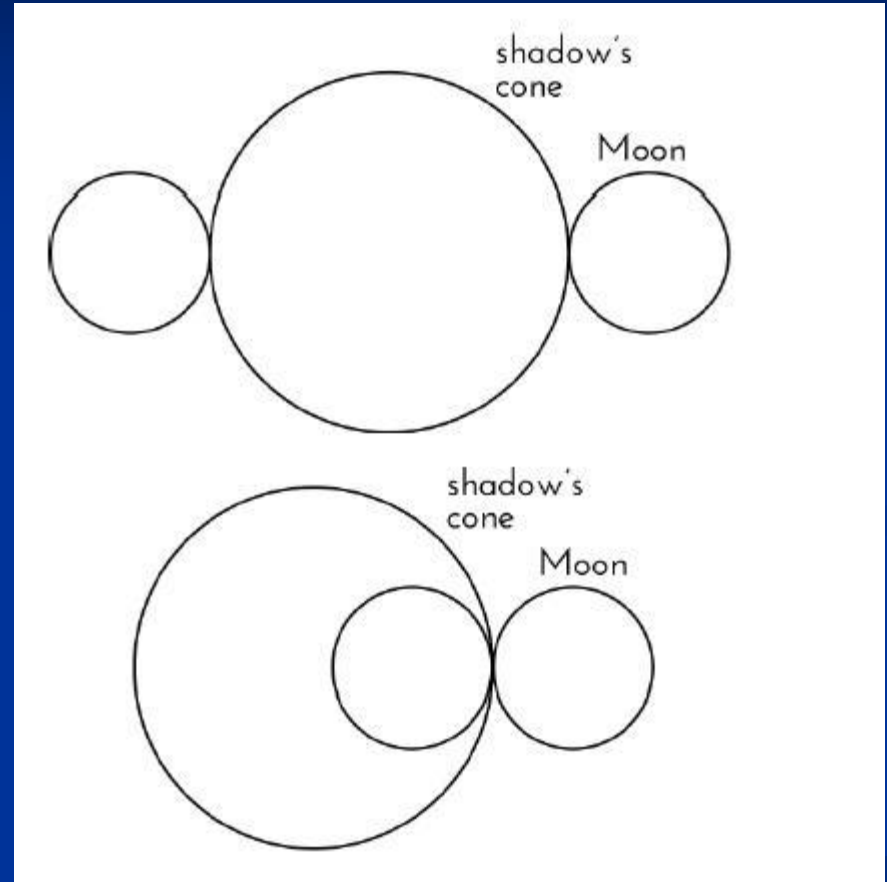
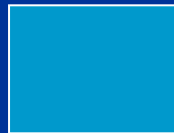
_ با استفاده از اولین مدل خورشید مرکزی



4) سایه مخروطی زمین

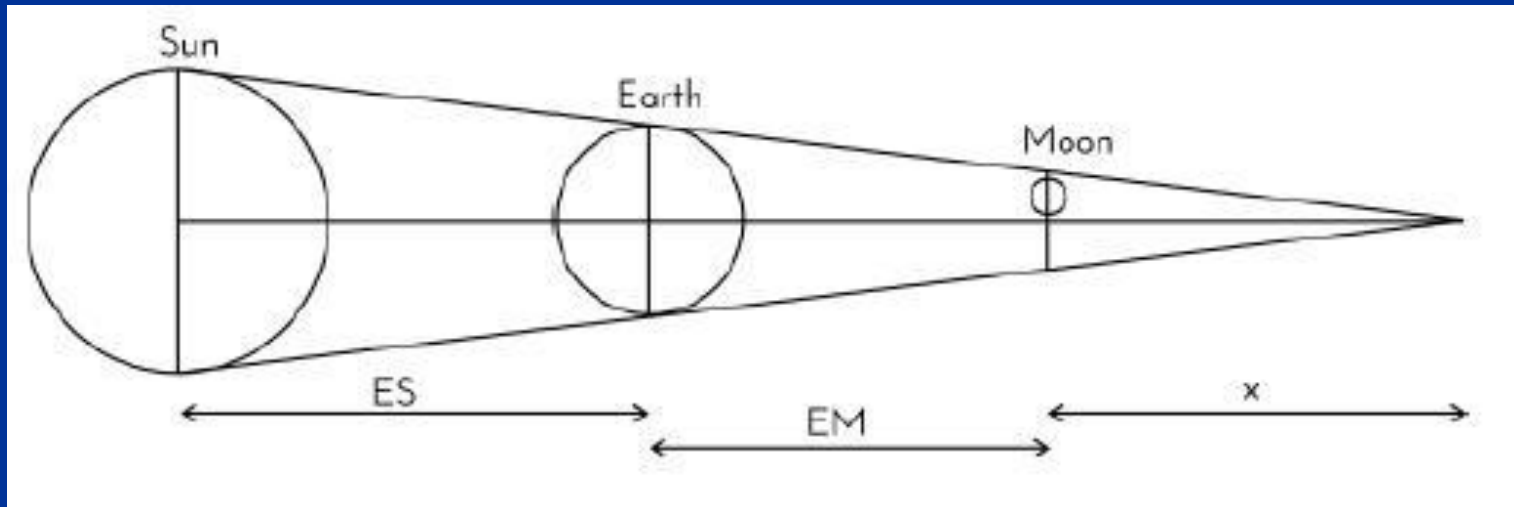
■ در ماه گرفتگی اریستارخوس متوجه شد که مدت زمانی که طول می کشد تا ماه از درون سایه کره زمین عبور کند، دو برابر زمانی است که ماه در تاریکی کامل است.

■ امروزه این مقدار: **2.6:1** است.



(5) رابطه میان همه آنها

- $(x+EM+ES)/R_s = (x+EM) / R_E = x/(2.6 R_M)$



به دنبال آن هر چیزی که به شعاع زمین مرتبط بود حل شد

- $R_M = (401 / 1440) R_E$

- $EM = (401 / (2 \pi)) R_E$

- $R_S = (2005 / 18) R_E$

- $ES = (80200 / \pi) R_E$

- We assume $R_E = 6378$ km

- $R_M = 1776$ km (real 1738 km)

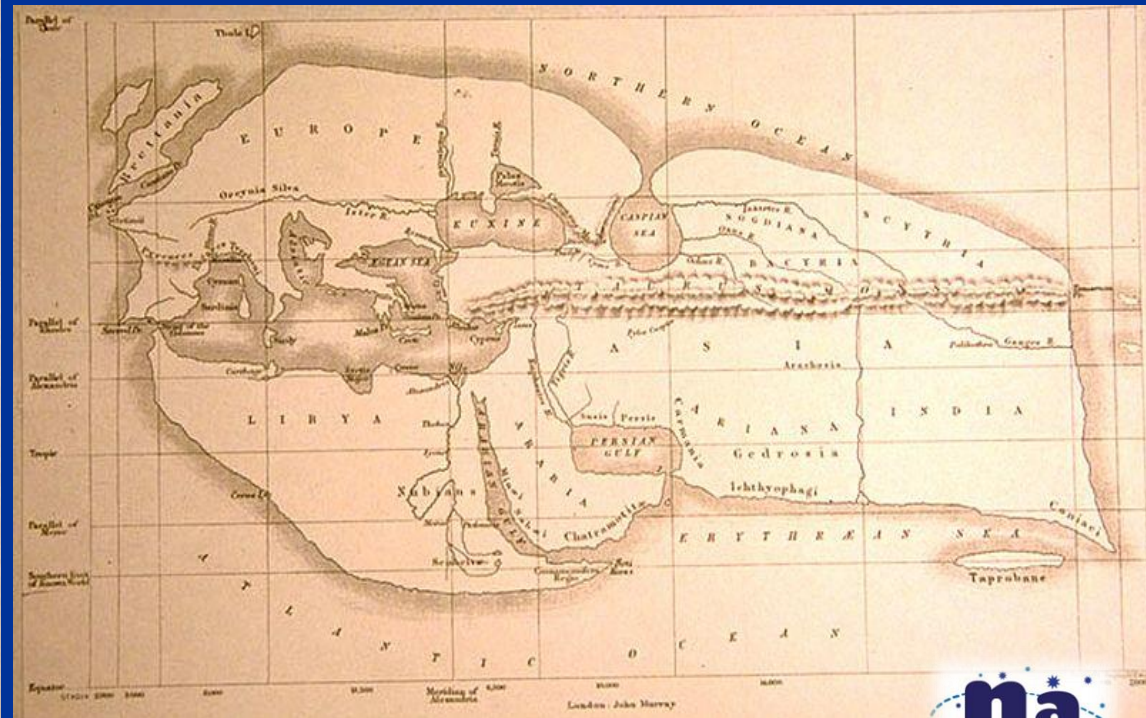
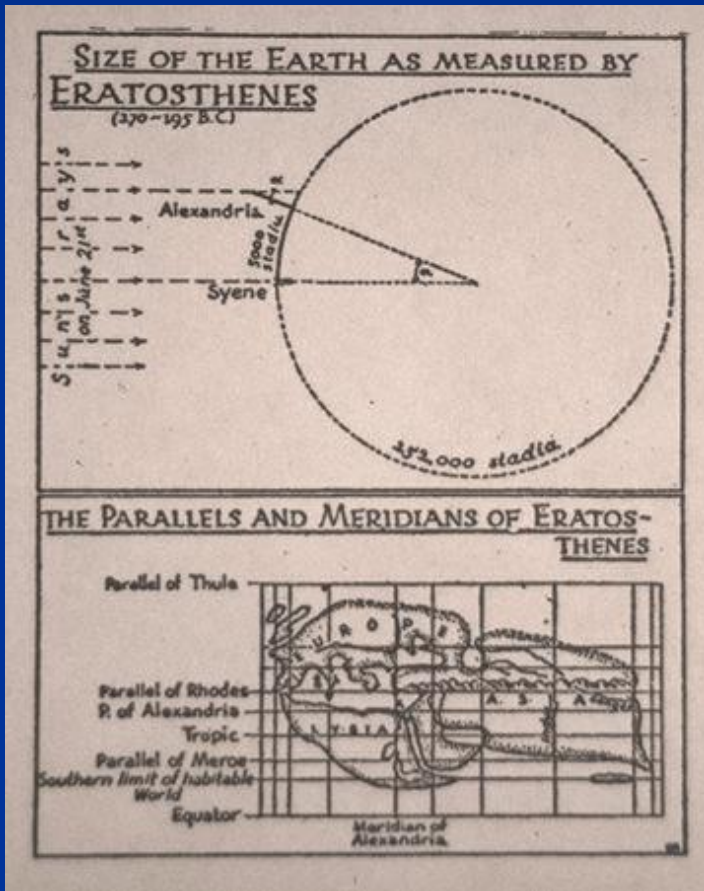
- $EM = 408\ 000$ km (real 384 000 km)

- $R_S = 740\ 000$ km (real 696 000 km)

- $ES = 162\ 800\ 000$ km (real 149 680 000 km)



فعالیت 10: آزمایشات اراتوستن طی 192 تا 280 سال پیش از میلاد



فعالیت 11: باز هم اراتوستنی

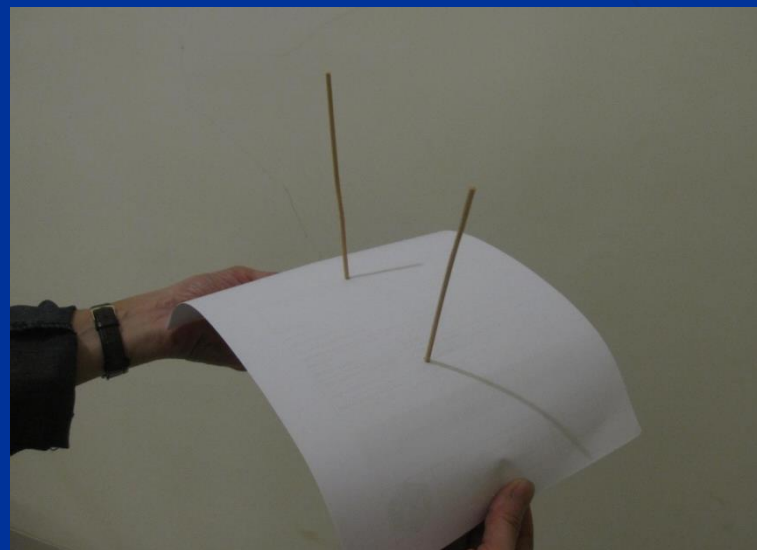
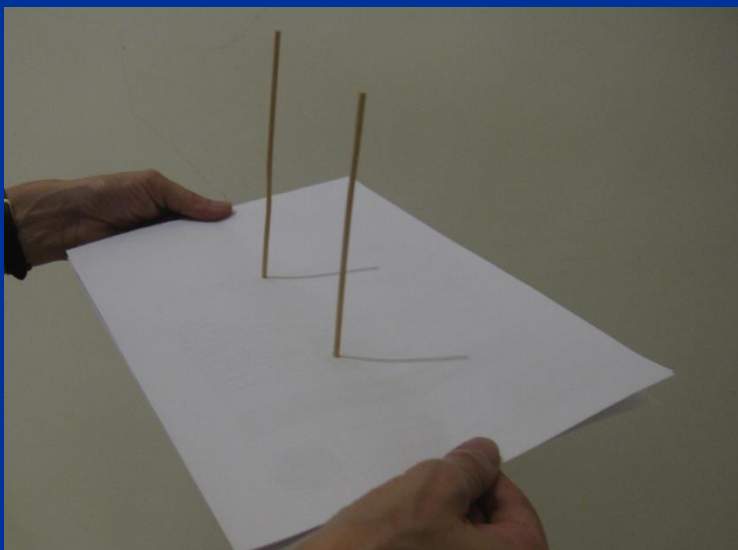
■ دو شهر بر روی یک نصف النهار

■ مشاهدات همزمان



سایه های متفاوت . . .

■ پس زمین کروی است!!

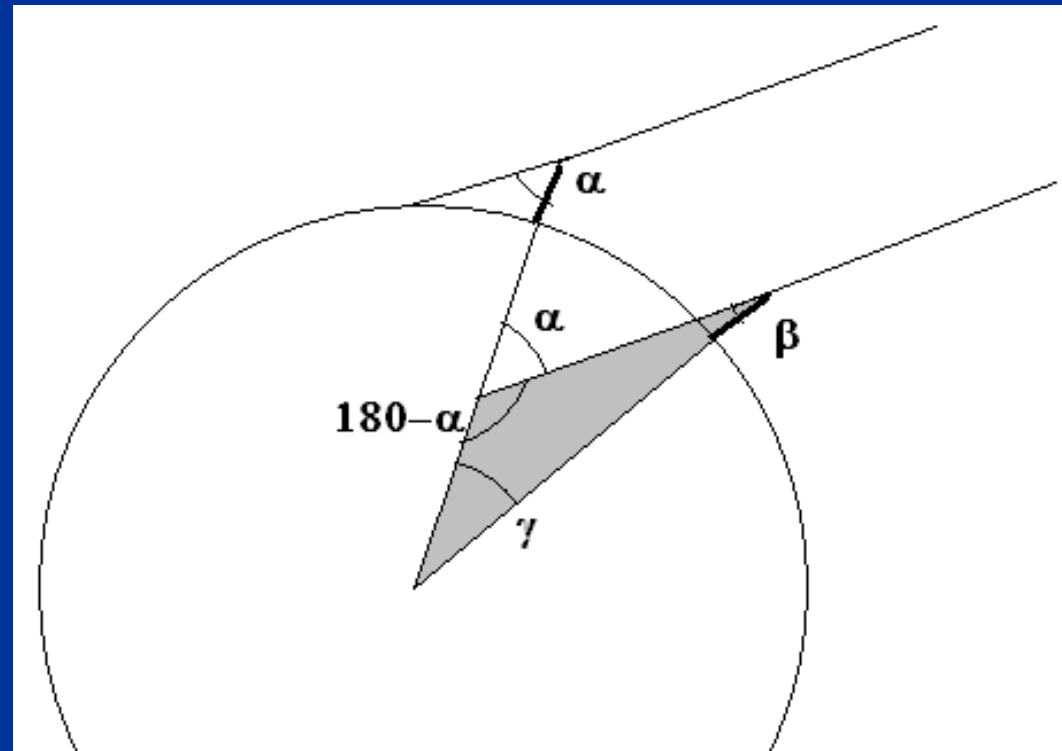


فعالیت 11: دوباره اراتوستن
محاسبه آلفا و بتا در
بر حسب رادیان

■ $\pi = \pi - \alpha + \beta + \gamma$

■ therefore $\gamma = \alpha - \beta$

(رادیان π = درجه 180)



فعالیت 11: باز هم اراتوستنی

ما طول شاخص عمودی (چوب) و سایه را اندازه می
گیریم.



$$\alpha = \arctan (\text{stick}) / (\text{shadow})$$

فعالیت 11: بازهم اراتوستنی

- $2\pi R_E / 2\pi = d / \gamma$

- is deduced

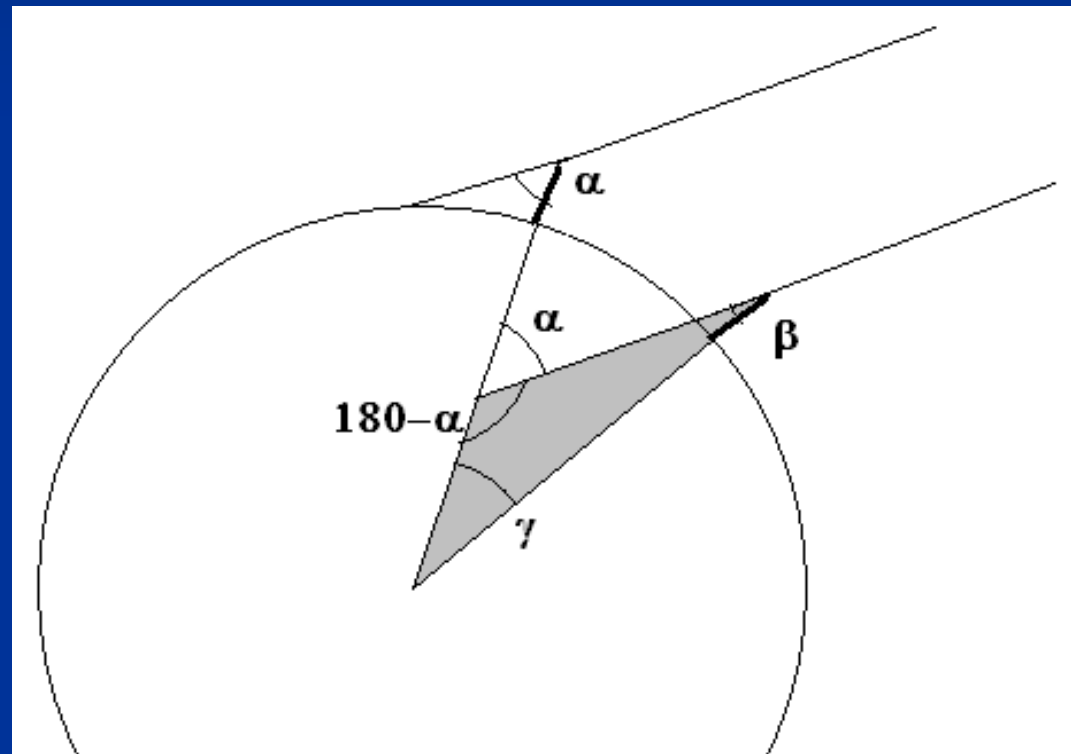
$$R_E = d / \gamma$$

- ما می دانیم: γ

$$\gamma = \alpha - \beta$$

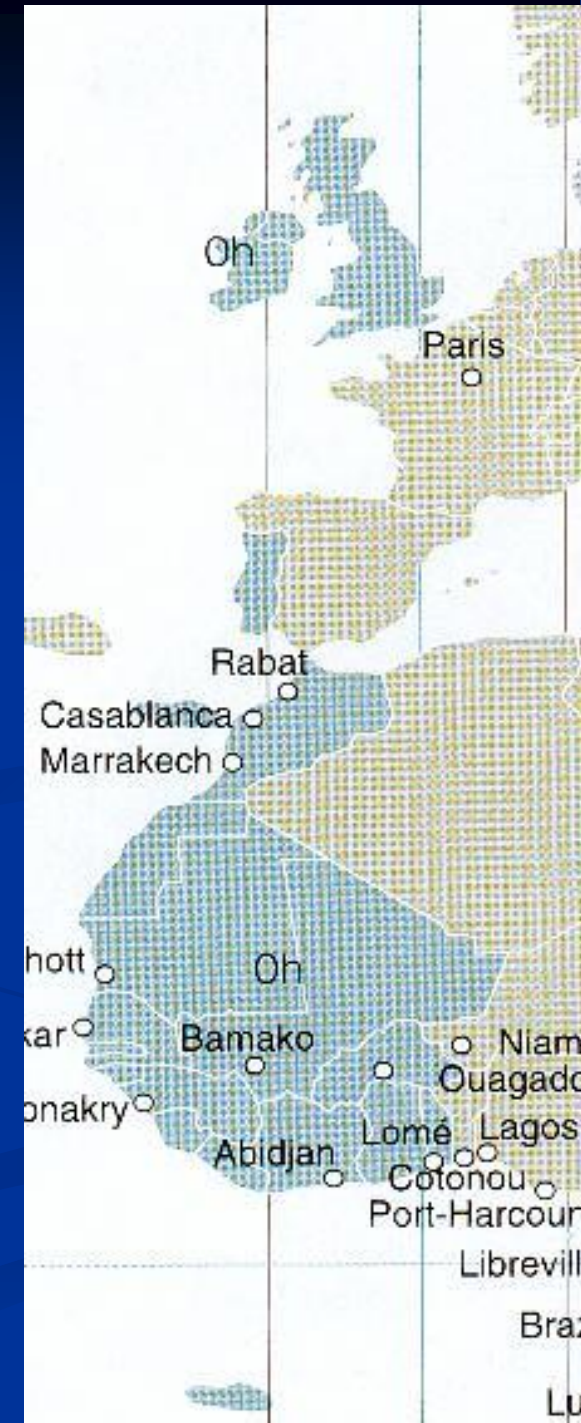
- d

فاصله بین دو شهر



نتایج ما با استفاده از روش اراتوستن

- Ripoll- Barcelona
- $\alpha = 0.5194$ radian
 $\beta = 0.5059$ radian
- $\gamma = 0.0135$ radian
- $d = 89.4$ km
- $R_E = 6600$ km (real 6378 km)



نتایج:

- با گرفت‌ها آشنا شدیم.
- ایجاد رابطه بین اندازه های خورشید، زمین و ماه
- با مشاهده و فرموله کردن داده های به دست آمده از آن ، می توانیم در مورد جهان،
- بیشتر یاد بگیریم.



تشکر از توجه شما

