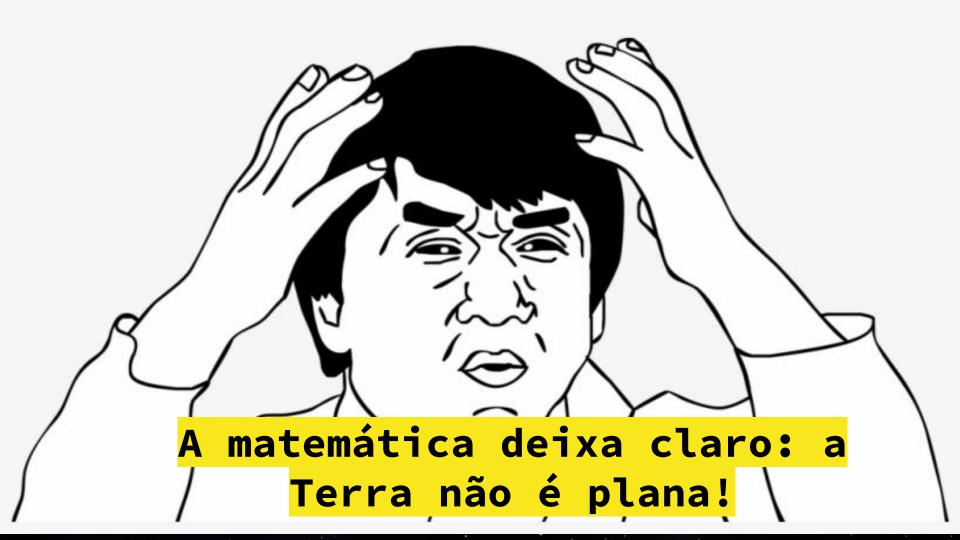
A Terra é redonda?

Prof. Dr. Rafael da Silva

Já se perguntaram qual é o formato do nosso planeta?

Já vou adiantar que ele não é "redondo", mas vou explicar por quê.



Quem foi que determinou o formato da Terra?

Eratóstenes, 2100 anos atrás

Mesmo hoje não é fácil determinar uma maneira de calcular o raio da terra. Mas Eratóstenes fez isso usando só a boa vontade, um homem e uma estaca como ferramentas de trabalho.

Ele calculou o raio da Terra com um erro bem pequeno. Como ele fez isto?

Mas quem foi Eratóstenes?

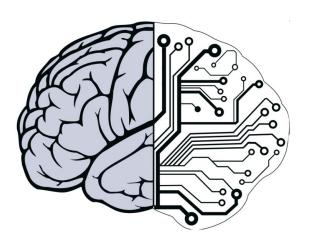
Eratóstenes

Nasceu em Cirene (276 a.C.), na África, e morreu em Alexandria (194 a.C.). Estudou em Cirene, em Atenas e em Alexandria. Foi além de um grande matemático, um gramático, poeta, geógrafo, bibliotecário e astrônomo da Grécia Antiga.



Como ele chegou à conclusão que a Terra tem o formato arredondado?

Com o computador mais rápido do mundo!



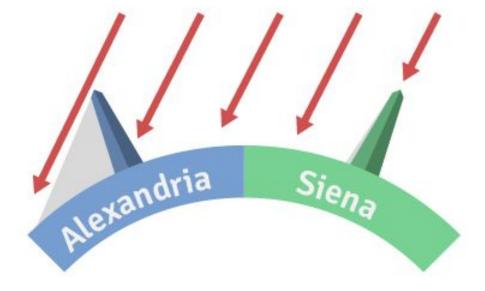
Utilizando o computador mais rápido do mundo!

Eratóstenes notou por meio de um dos manuscritos da biblioteca que no **Solstício de Verão**, na cidade de Siena, ao meio dia, o Sol ficava quase exatamente no **zênite**. Porém, em Alexandria, na mesma data e mesma hora, isso não ocorria, pois o Sol não ficava suficientemente perto do zênite.

Hipótese



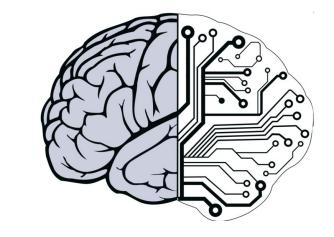
RAIOS DO SOL



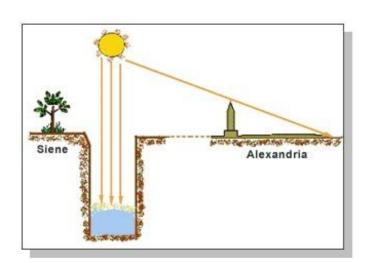
E como ele estimou o raio da Terra?

O que vocês acham que ele utilizou?

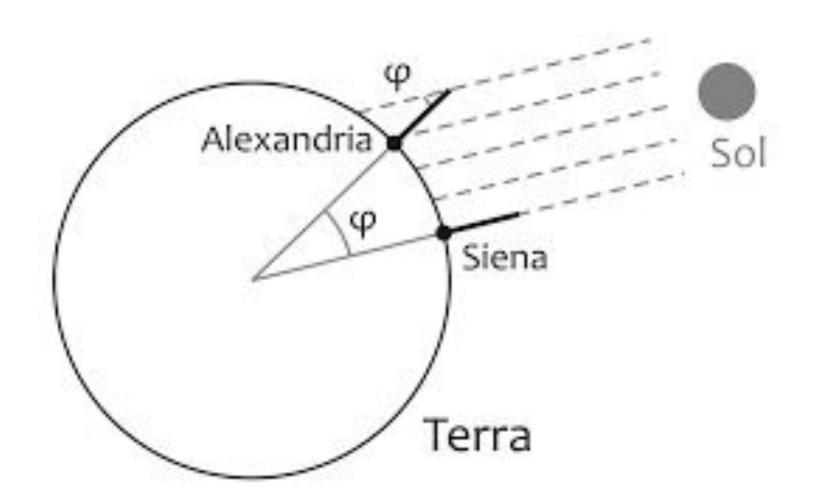
Novamente o computador mais rápido do mundo!



Ele percebeu que se pudesse determinar o ângulo da sombra de uma estaca em Alexandria e descobrisse a distância entre as cidades de Siena e Alexandria, poderia determinar o tamanho da **circunferência** da Terra. Assim, fixou uma estaca perpendicular ao solo, em Alexandria, e mediu o comprimento da sombra em proporção ao comprimento da estaca e, com isso, encontrou o ângulo de 7,2° ou 1/50 da circunferência.



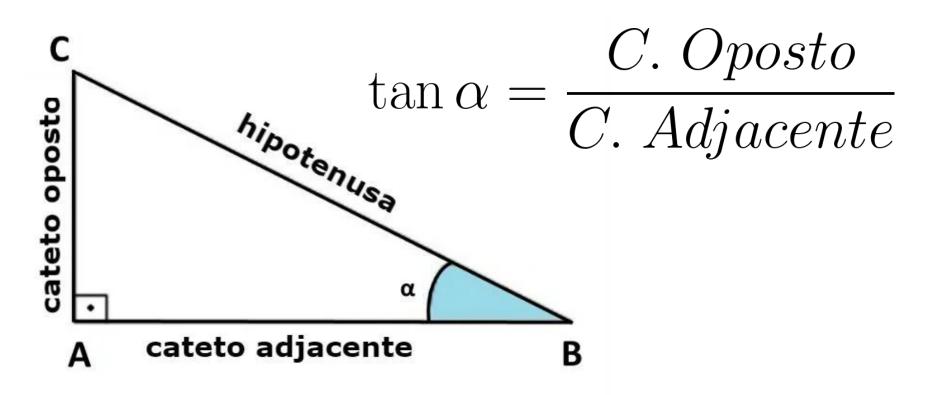




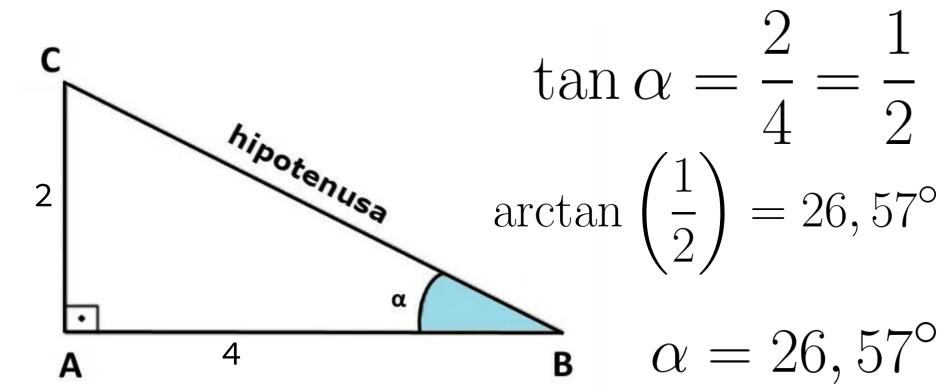
Como ele fez esses cálculos?

Se preparem para ver uma matemática avançada!

Explicando a matemática, um pouco de trigonometria



Explicando a matemática, um pouco de trigonometria

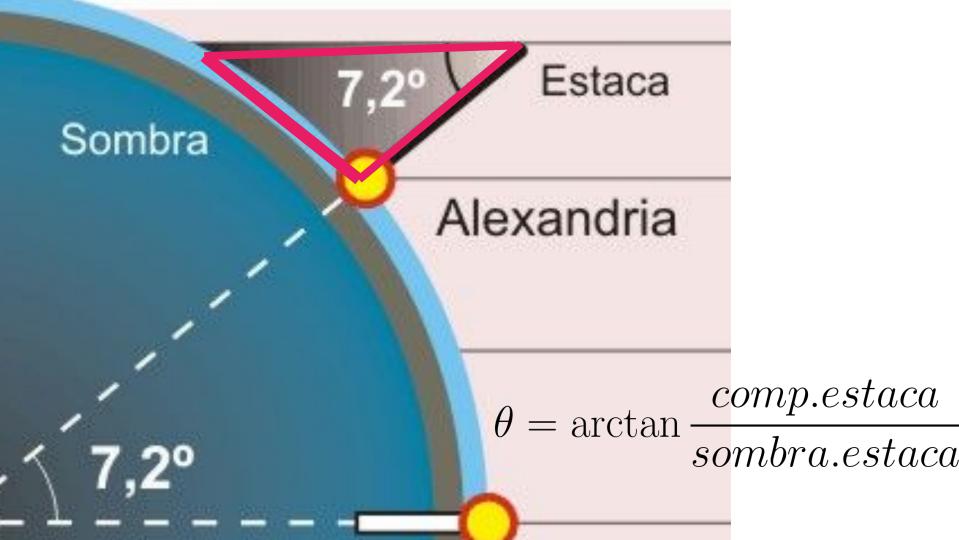


Vamos aos cálculos de Eratóstenes

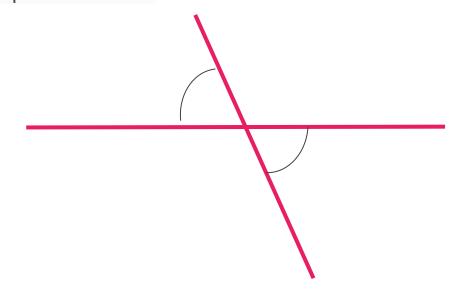
Veja que para calcular o ângulo teta ele precisava saber o comprimento da estaca e de sua sombra, e com isso fazer:

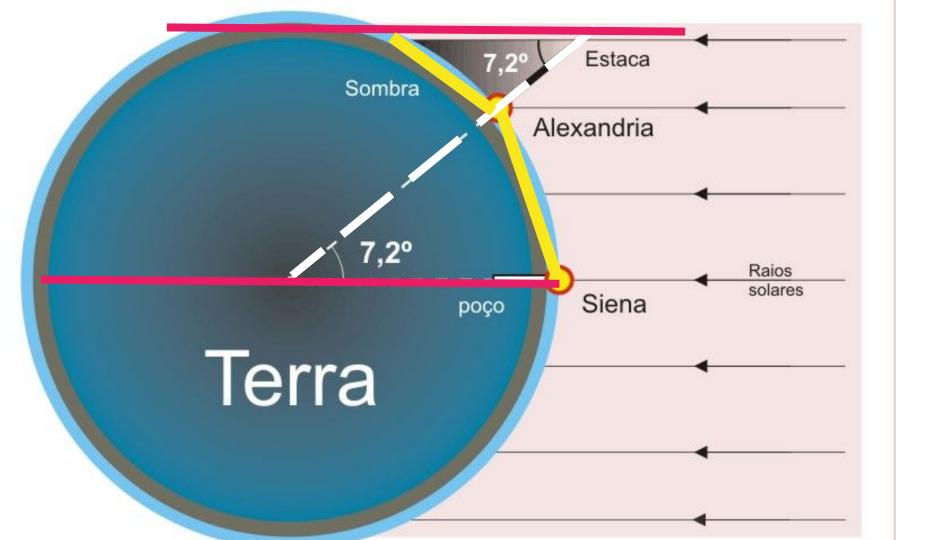
$$\tan \theta \frac{comp.estaca}{sombra.estaca} \Rightarrow \theta = \arctan \frac{comp.estaca}{sombra.estaca} \Rightarrow \theta \approx 7,2^{\circ}$$

Estendendo os raios do sol (imaginariamente) até o centro da Terra, obteve os ângulos correspondentes.



Além disso, ele sabia que se duas retas paralelas interceptam uma reta transversal o ângulo entre as cidades era o mesmo que a estaca fazia com a luz do sol, então os ângulos correspondentes são iguais. Estendendo os raios do sol (imaginariamente) até o centro da Terra, obteve os ângulos correspondentes.





Como mais um pouco de trigonometria

$$\frac{dist.cidade}{circf.Terra} = \frac{\theta}{2\pi}$$

$$circf.Terra = \frac{2\pi \cdot dist.cidade}{\theta}$$

$$circf.Terra = \frac{360}{7,2} \cdot dist.cidade$$

 $circf.Terra = 50 \cdot dist.cidade$

Como ele mediu a distância entre as cidades?



Substituindo o valor da distância entre as cidades

$$circf.Terra = 50 \cdot 785 = 39.250 \text{ km}$$

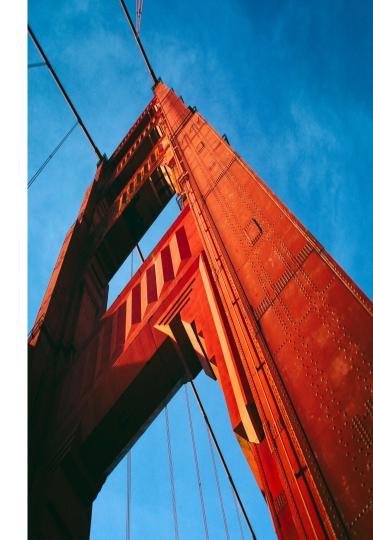
Atualmente, sabe-se que a circunferência da Terra possui 40.075 km de extensão, enquanto que Eratóstenes encontrou um valor de 39.250 km. Fala sério se ele não era bom?

$$C = 2\pi R \Rightarrow R = \frac{C}{2\pi} = \frac{39250}{6,283} \approx 6.247 \text{ km}$$

Hoje, sabe-se que o raio da Terra é de **6.370** km, o que dá uma diferença de 123 km da medida de Eratóstenes.

Contato

Prof. Dr. Rafael da Silva
rafaelsilva@escola.pr.gov.br
www.github.com/rafaeldexter
@rafaeldxtr



Referências

http://www.ime.unicamp.br/~apmat/a-primeira-medicao-do-raio-da-terra/

Glossário

Não entendeu alguma das palavras utilizadas na apresentação? Então vamos explicá-las!



Solstício

cada uma das duas datas do ano em que o Sol atinge o maior grau de afastamento angular do equador, no seu aparente movimento no céu, e que são 21 ou 23 de junho (solstício de inverno no hemisfério sul e de verão, no hemisfério norte) e 21 ou 23 de dezembro (solstício de verão no hemisfério sul e de inverno, no hemisfério norte).

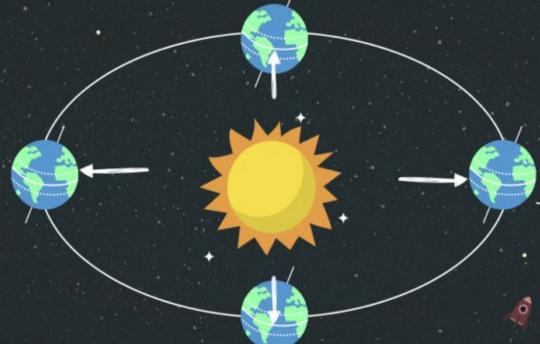
EQUINÓCIO DE PRIMAVERA

Søl søbre a linha dø Equadør



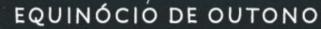
SOLSTÍCIO DE INVERNO

Søl søbre ø Trépicø de Câncer



SOLSTÍCIO DE VERÃO

Søl søbre ø Trớpicø de Capricớrniø



Søl søbre a linha dø Equadør





Astronomical Horizon

da esfera ponto celeste diretamente oposto ao nadir, que se situa na vertical do observador, sobre a sua cabeça.

