

Cônicas

Um pouco de história

Brolezzi

A Geometria surgiu por necessidades praticas e estéticas, ajudando a descrever formas da natureza e criadas pelo homem.

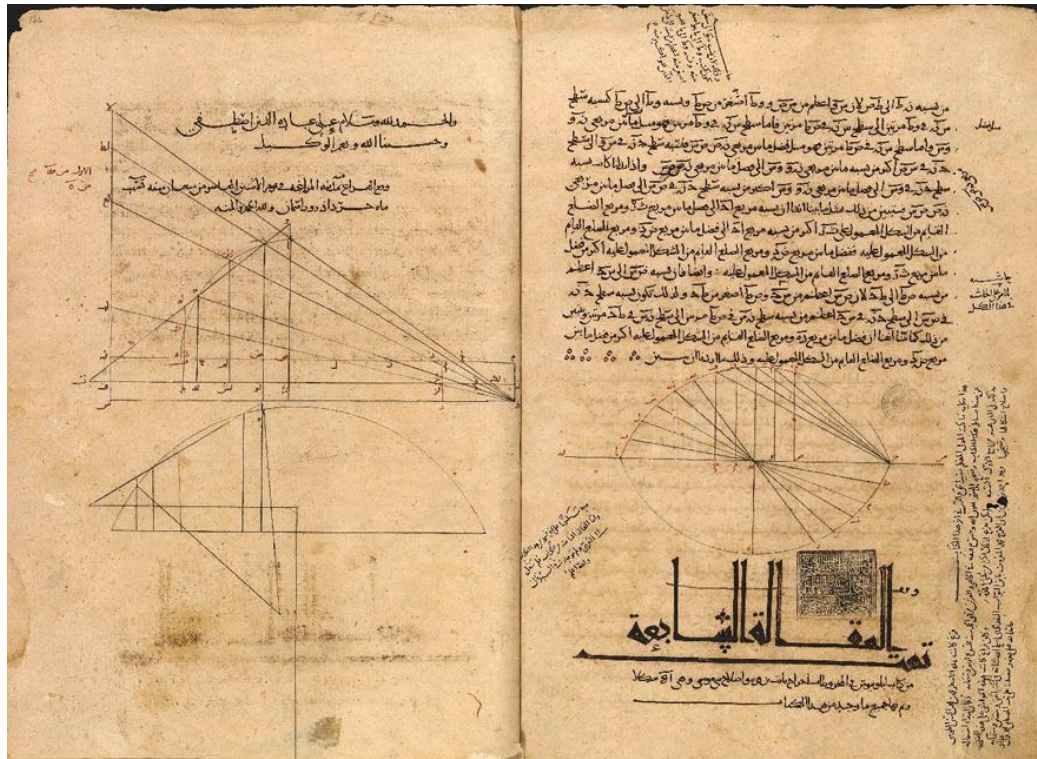


Na Grécia antiga, o ambiente de debates e as trocas comerciais com outros povos ajudaram a desenvolver as habilidades de argumentação e demonstração, e a Geometria foi uma das primeiras áreas do conhecimento a ser organizada de forma lógica.



Grécia antiga: ambiente de debates e as trocas comerciais com outros povos ajudaram a desenvolver as habilidades de argumentação e demonstração.

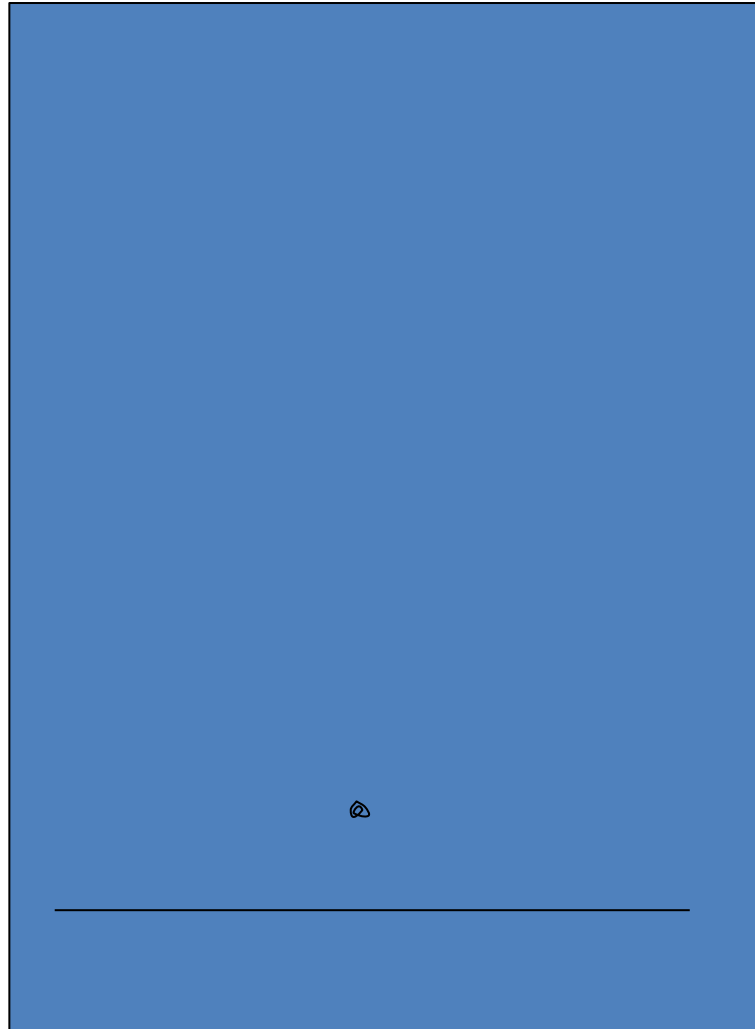
Geometria: foi uma das primeiras áreas do conhecimento a ser organizada de forma lógica.



Cônicas, de Apolônio (15-100)

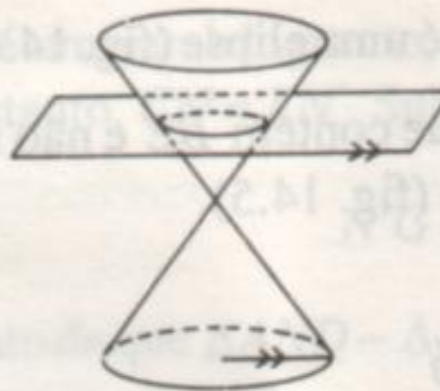
Parábolas:

“Lugar geométrico dos pontos equidistante a uma reta e um ponto fora dela”.



Os gregos antigos estudaram curvas associadas ao cone fornecem formas geométricas muito interessantes, e a matemática está presente na vida e na natureza.

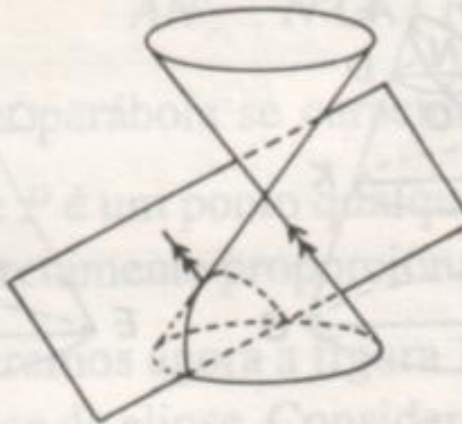
Podemos enxergar as cônicas observando o corte que o plano da parede faz em um cone de luz emitido por uma lanterna.



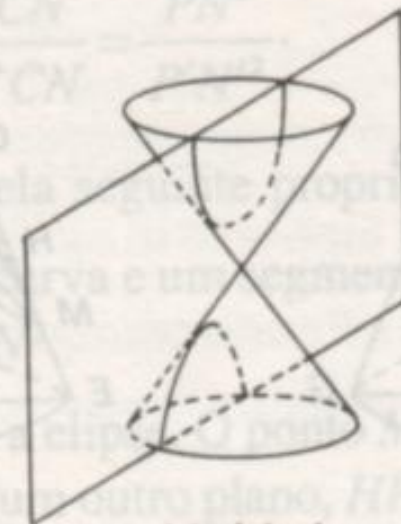
círculo



elipse

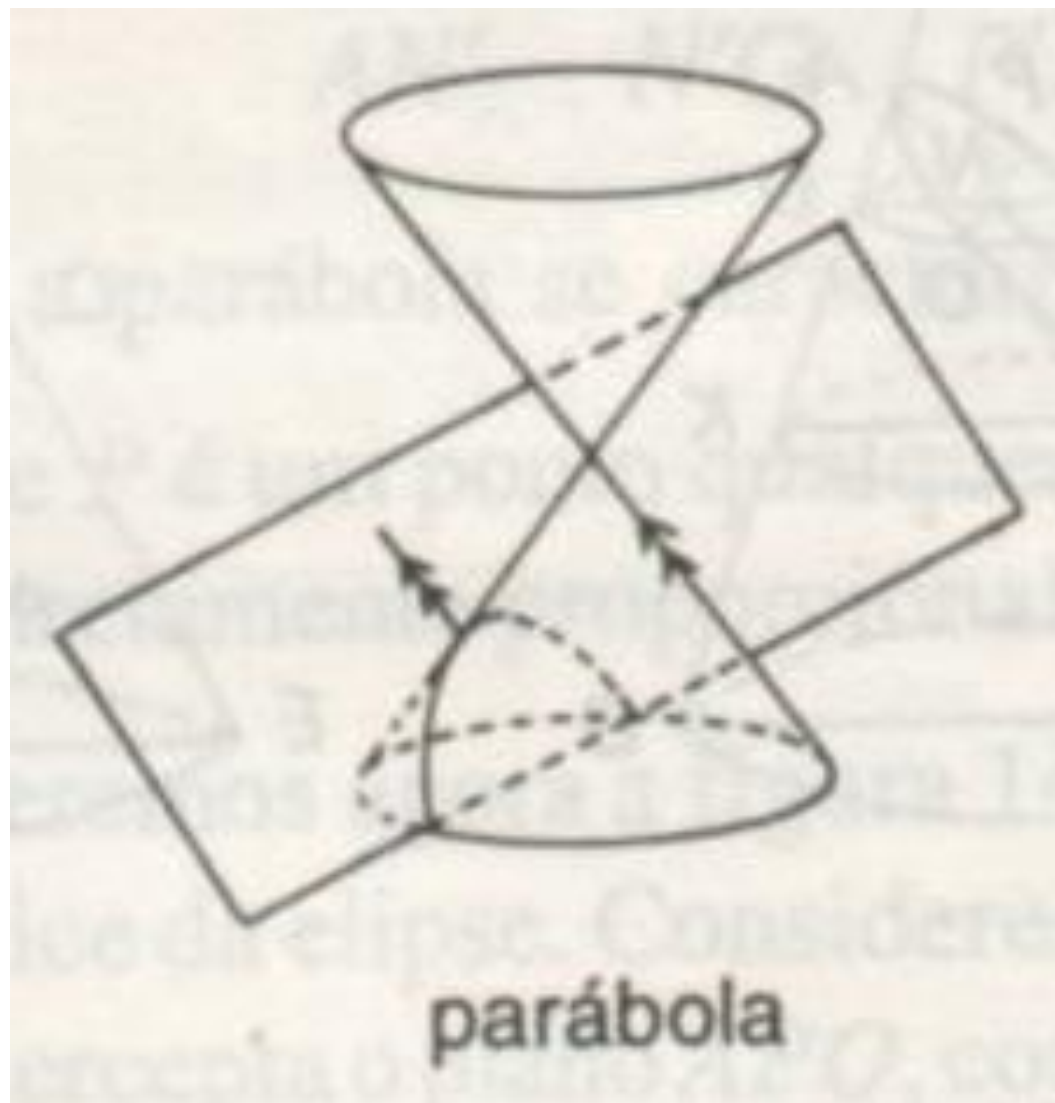


parábola

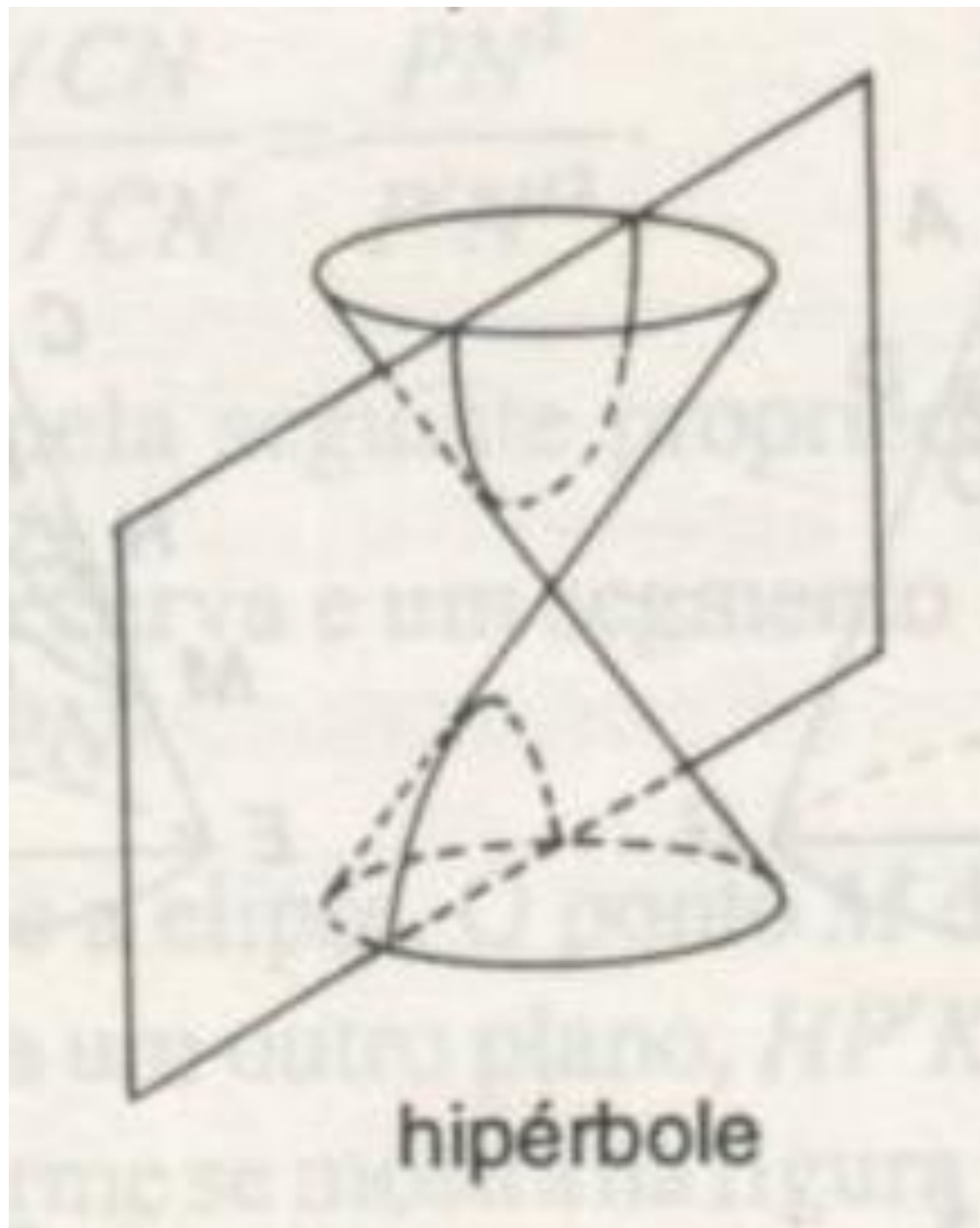


hipérbole

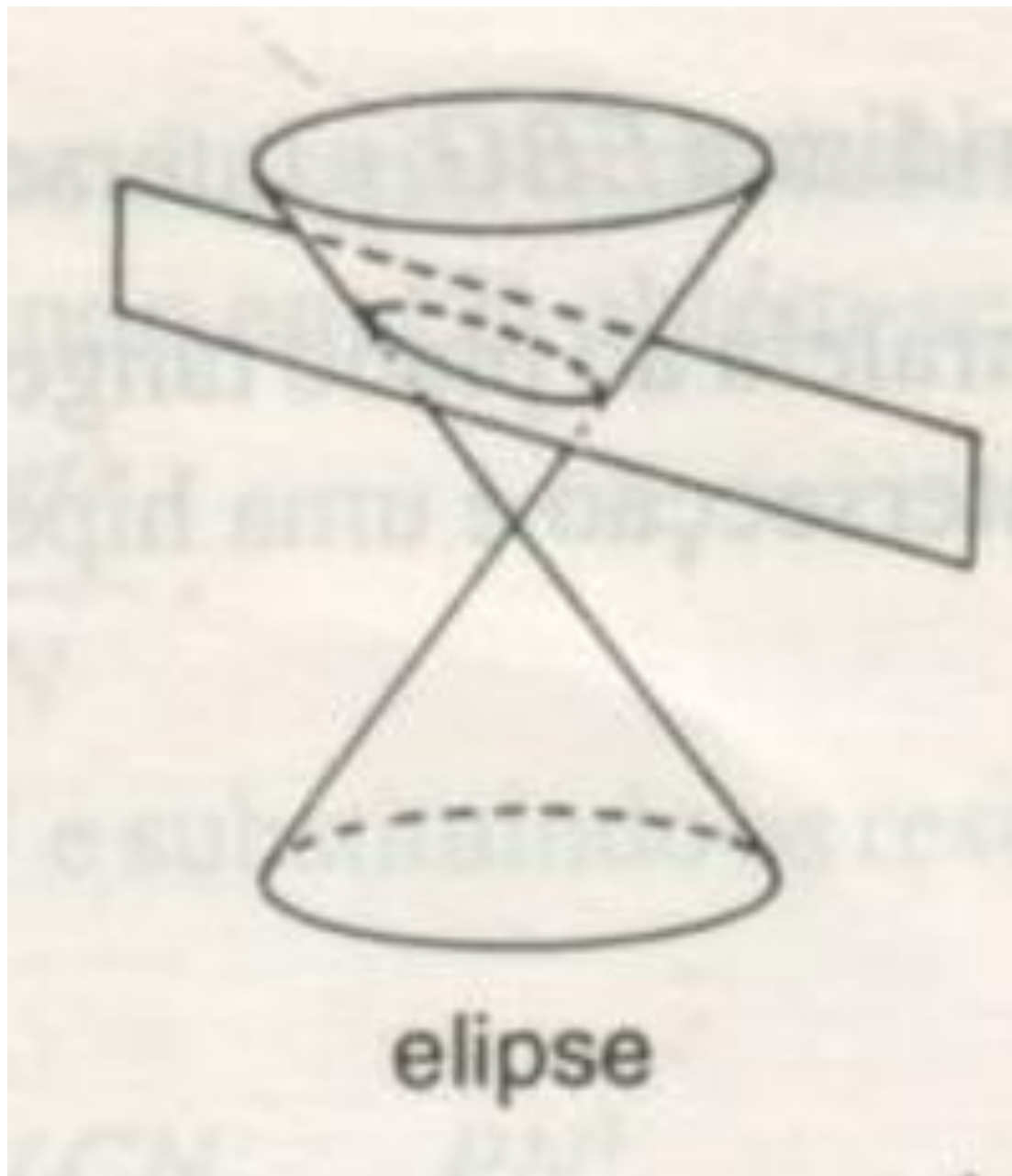
As cônicas foram primeiro identificadas por Menaecmos em 340 aC e depois estudadas por Apolônio (262-200 aC).



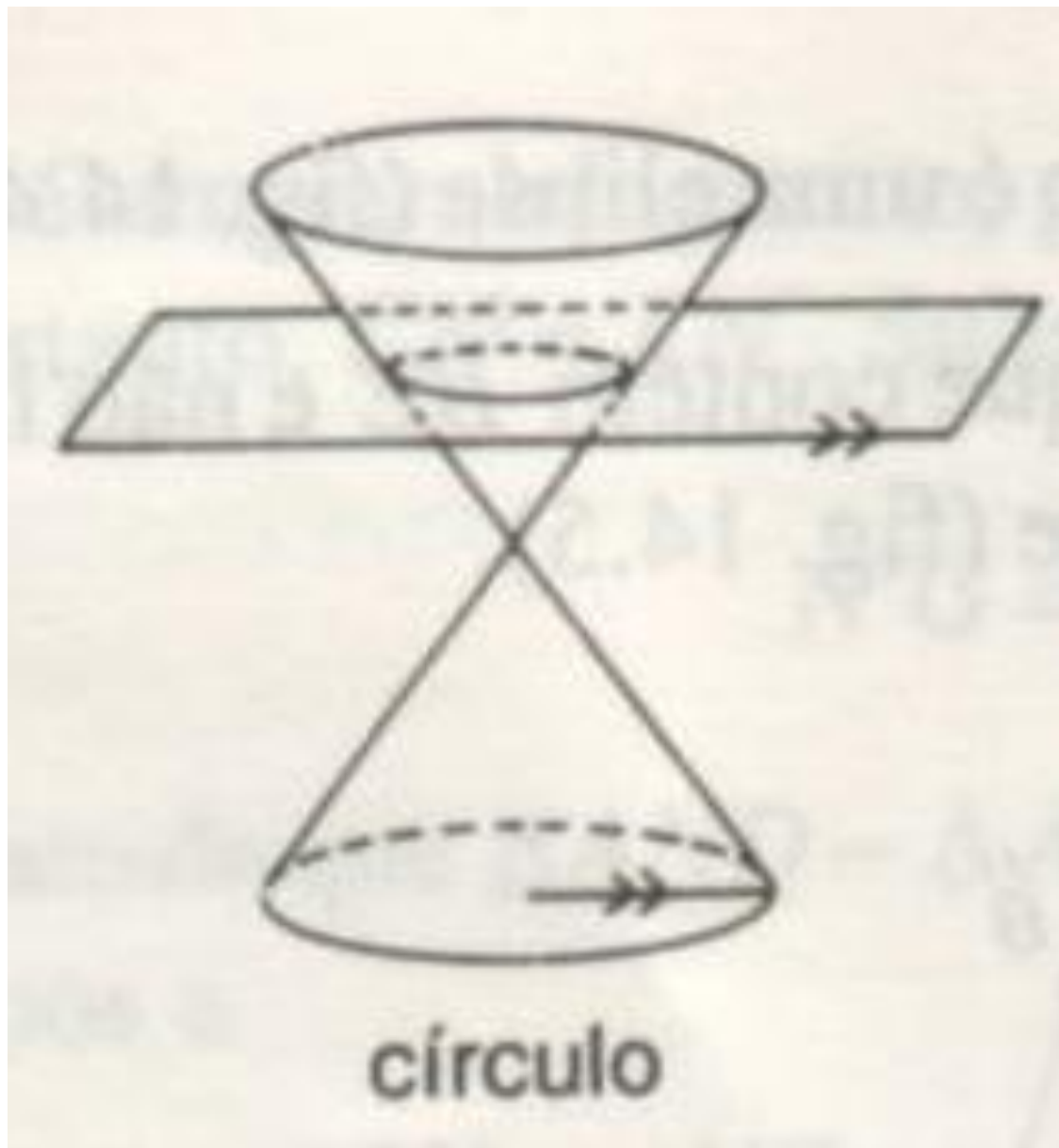
As cônicas foram primeiro identificadas por Menaecmos em 340 aC e depois estudadas por Apolônio (262-200 aC).



As cônicas foram primeiro identificadas por Menaecmos em 340 aC e depois estudadas por Apolônio (262-200 aC).



As cônicas foram primeiro identificadas por Menaecmos em 340 aC e depois estudadas por Apolônio (262-200 aC).



Na Europa, as invasões bárbaras e o crescimento do cristianismo levaram ao declínio da cultura clássica antiga.

Morte de Hipatia (370-415)



Fim do Império Romano do Ocidente (476)

O imperador Justiniano (482-565) fecha as últimas escolas e academias filosóficas.

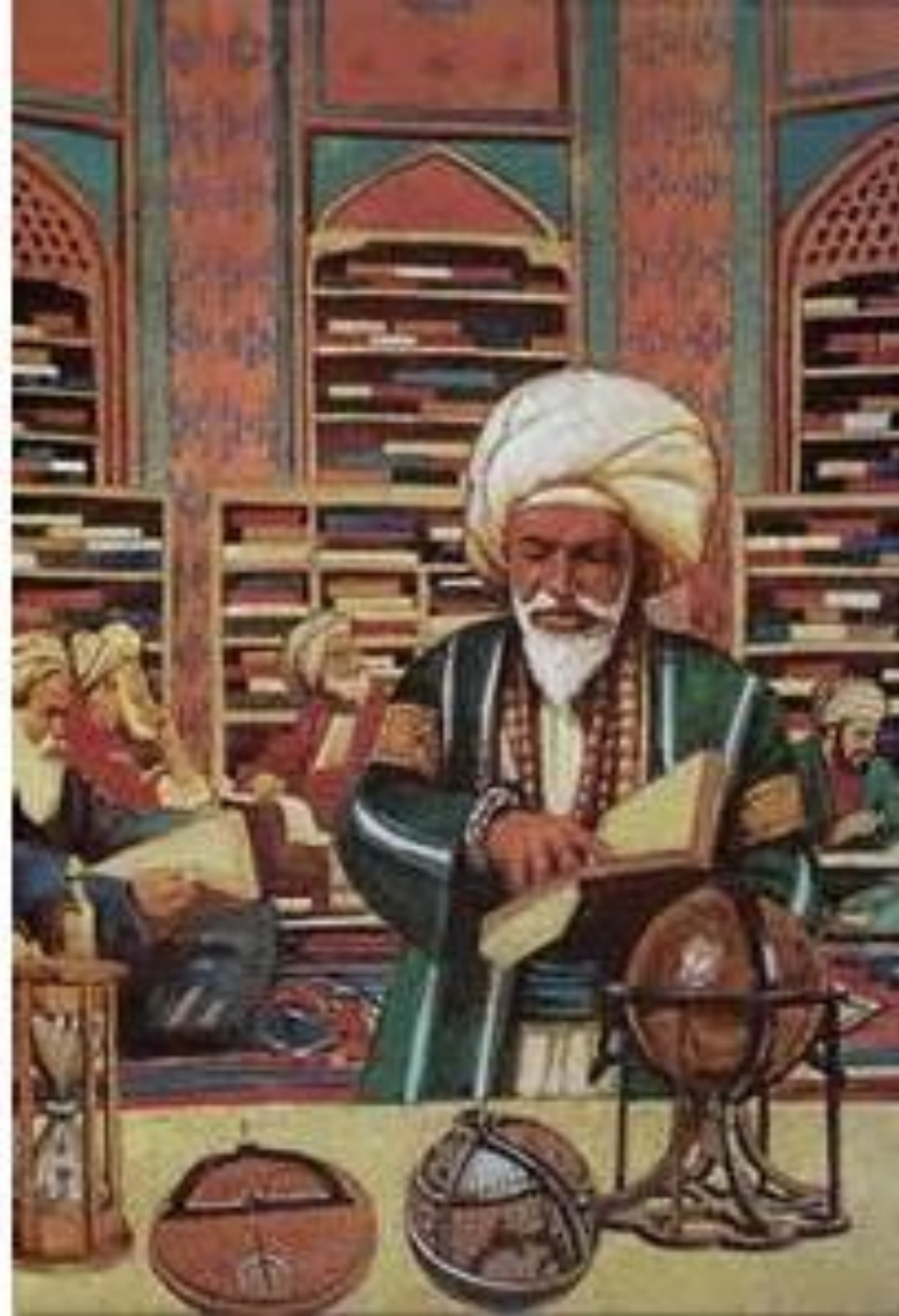
Iniciou-se a Idade Média.



Estudiosos europeus:
acolhidos em cidades da
Pérsia e em Bagdá

Casa da Sabedoria de
Bagdá: estudos de
Matemática continuavam a
se desenvolver.

Cria-se uma nova Álgebra.



Omar Khayyam (1050-1122):
poeta, astrônomo e matemático
persa.

Escreveu sua *Álgebra* propondo
resolver equações até do terceiro
grau por métodos geométricos:
seções cônicas:
parábolas, hipérbolas e elipses.

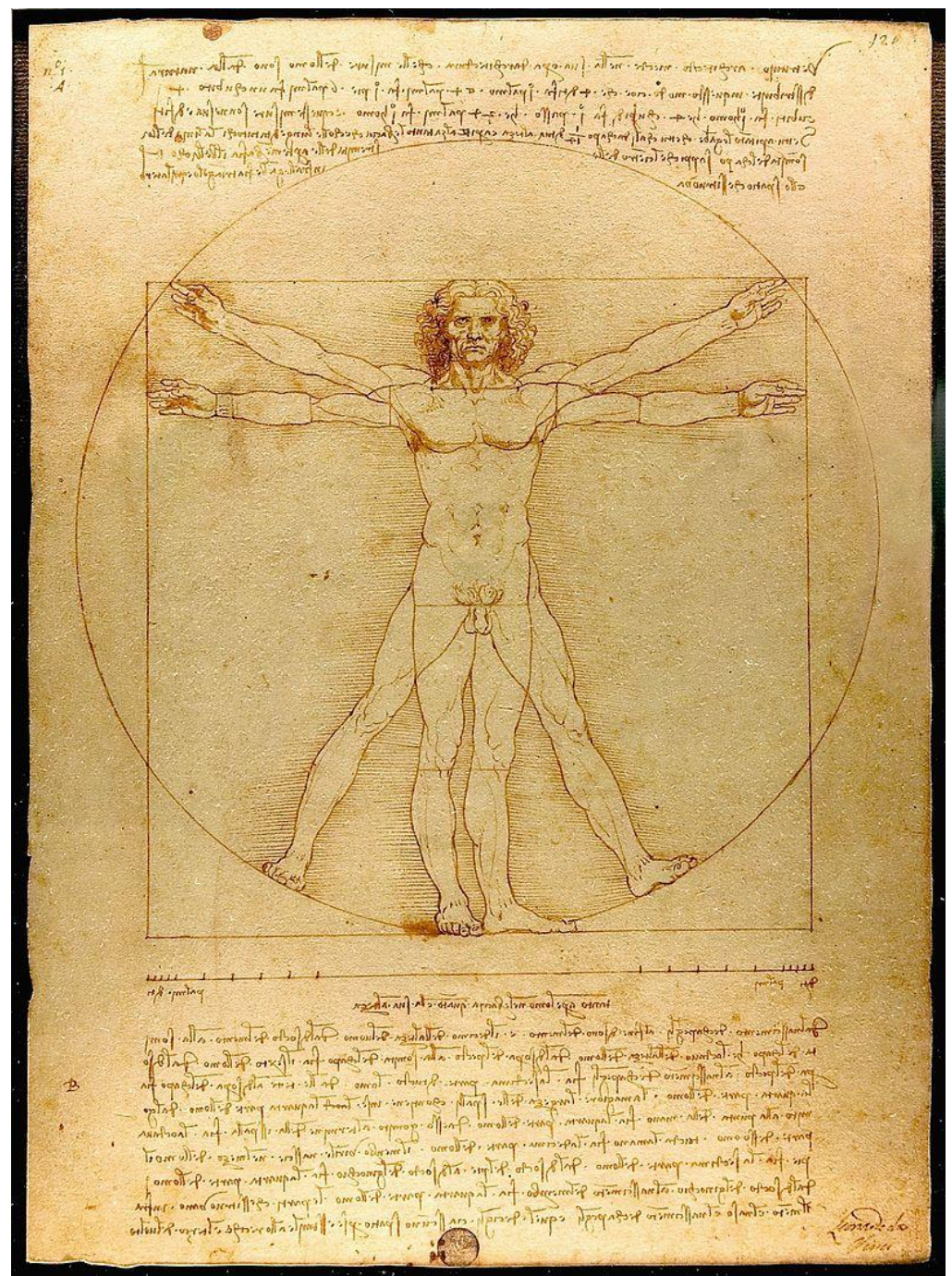
Omar Khayyam aproximou Algebra
e Geometria.



Tomada da cidade de Constantinopla pelos turcos otomanos em 1453.

Fim do Império Romano do Oriente e da Idade Media.

Entre o final do século XIV e o final do século XVII:
Renascimento.



No Renascimento, a Europa passou a produzir uma nova arte, filosofia e ciência.

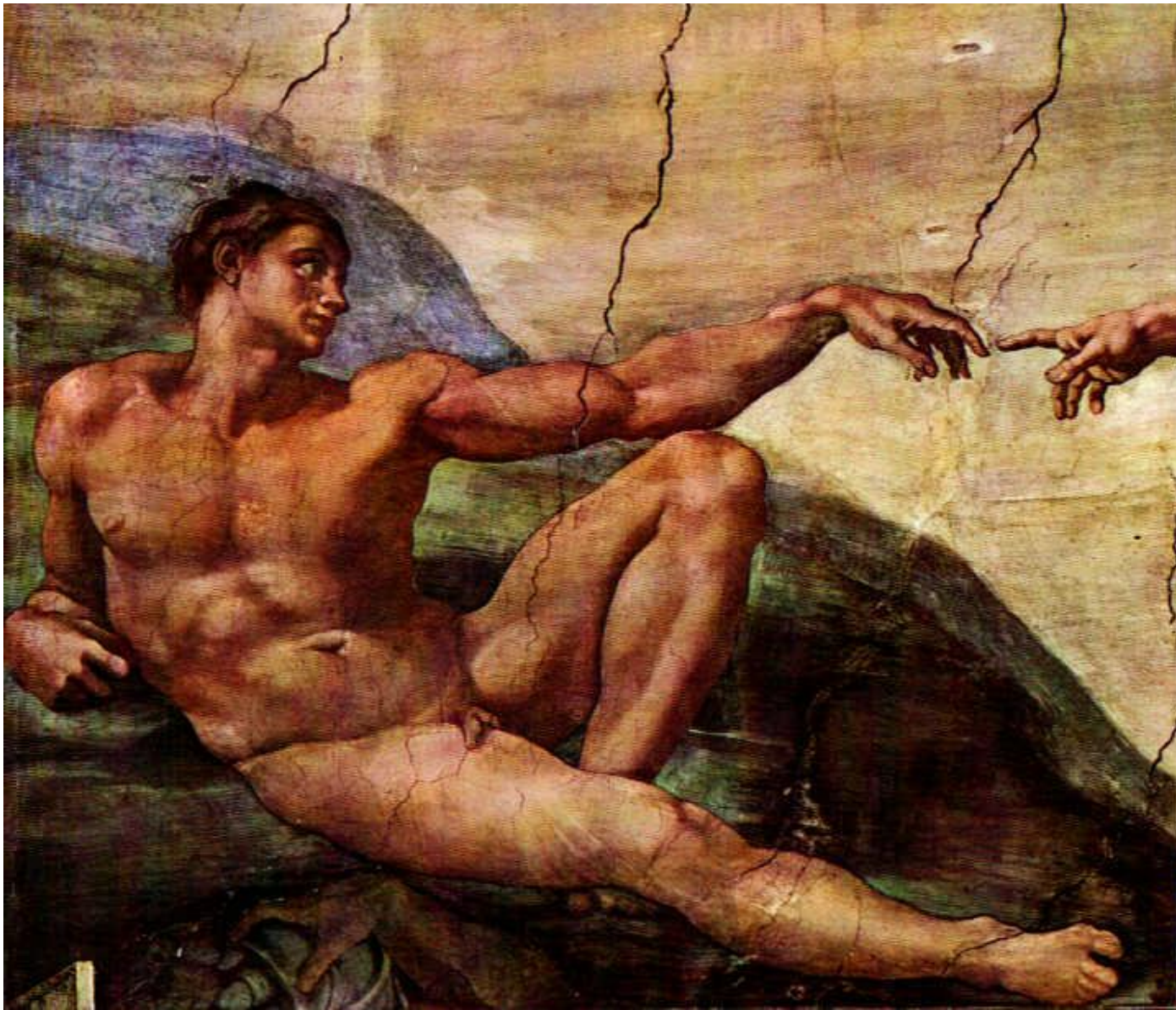


Alessandro Botticelli (1444-1510) Alegoria da Primavera

Com o renascimento, a Europa passou a produzir uma nova arte, filosofia e ciência.



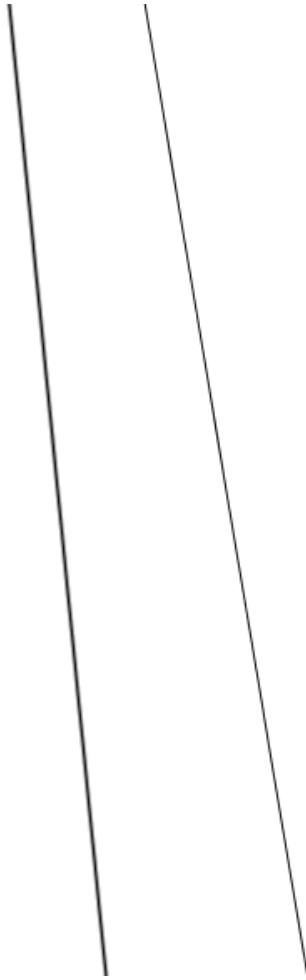
Alessandro Botticelli (1444-1510) O Nascimento de Venus



Com mais liberdade e uma visão em que o homem era o centro de todas as coisas, iniciou-se uma forma nova de abordar a vida e a ciência.



Galileu Galileu (1564-1642) incentiva seus discípulos a pesquisarem sobre o movimento e seus princípios científicos.



Galileu Galileu (1564-1642) incentiva seus discípuos a pesquisarem sobre o movimento e seus princípios científicos.

Tradução da Álgebra árabe no continente europeu: novos estudiosos de Matemática.

François Viète (1540-1603): denominou sua Álgebra de “arte analítica”

Análise: decomposição ou separação.

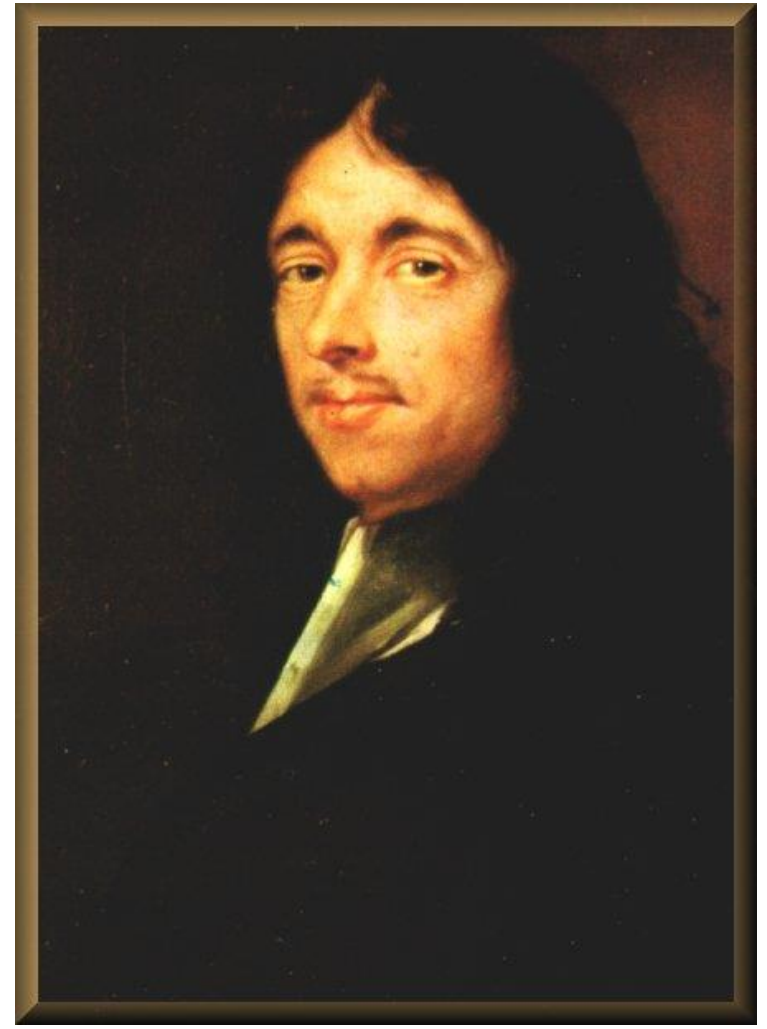
Ao resolver equações há o processo de subdivisão de uma expressão maior em outras menores.



Pierre de Fermat (1601-1665) e René Descartes (1596-1650) passaram a trabalhar na relação entre Geometria e Álgebra.

Isto é, entre

Geometria e a Arte Analítica, originando assim a Geometria analítica.





O século XVII foi fértil em descobertas científicas em diversas áreas. Neste quadro, na mesa ao lado direito, vemos a rainha Cristina da Suécia (1626-1689) e René Descartes.



Cristina e Descartes que conversam frente a frente na mesa.

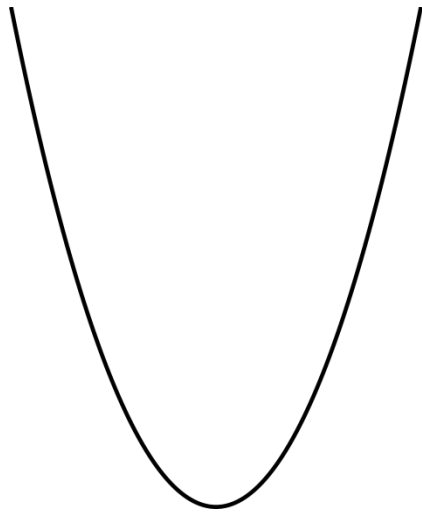
Século XVII na Europa: a Idade da Razão.

Geometria grega: lugar geométrico, construções com régua e compasso de curvas e formas.

Álgebra árabe: relação entre equações e geometria.

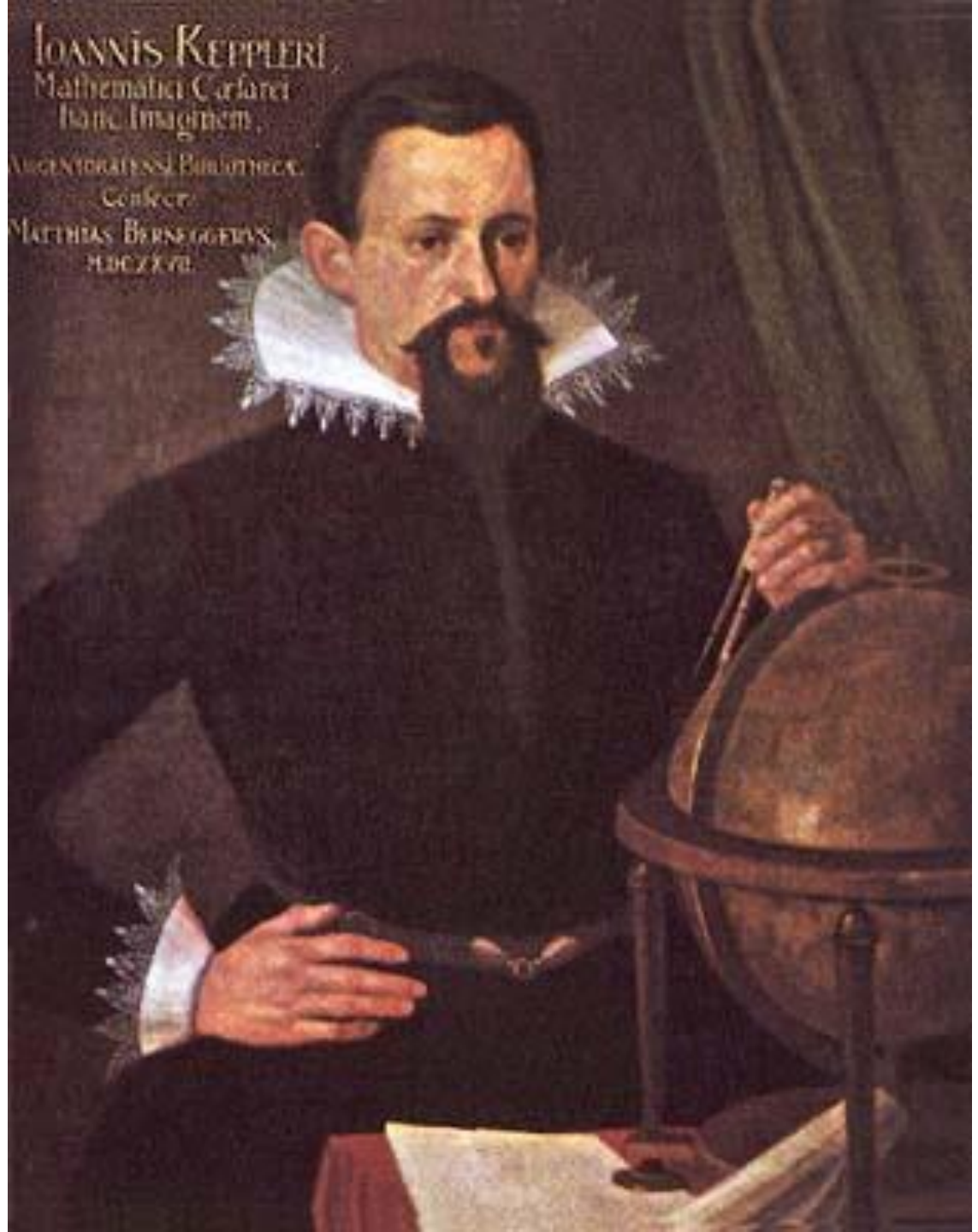
Fermat e Descartes: Geometria analítica:

Ponte entre os dois “mundos”: a geometria grega e a álgebra árabe.

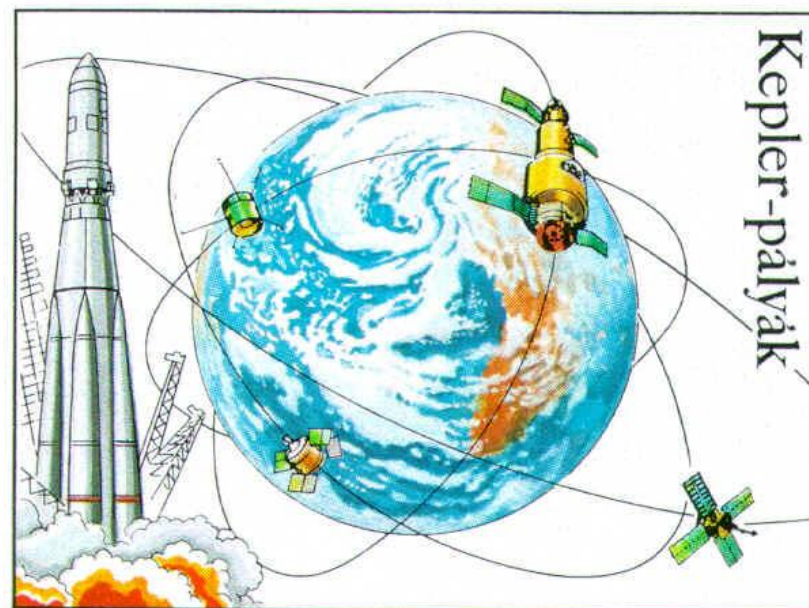
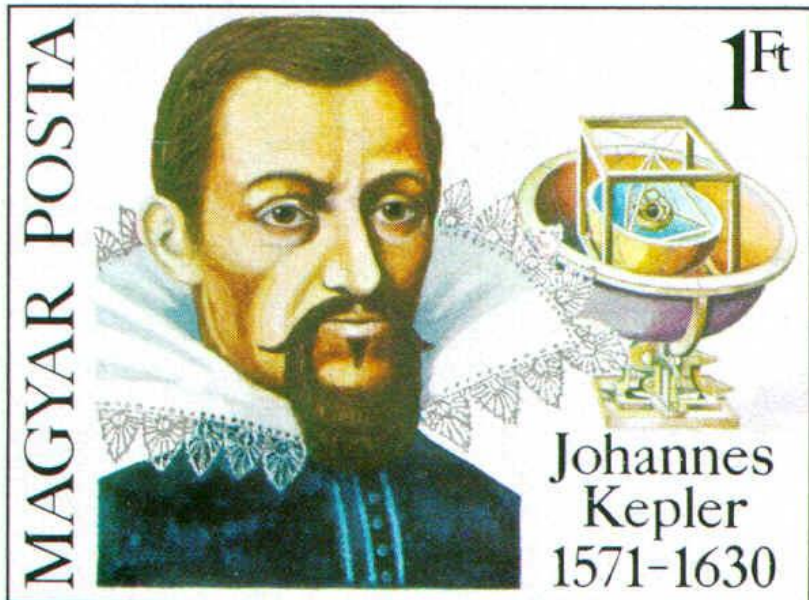


$$f(x) = ax^2 + bx + c$$

As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.



As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.



As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.



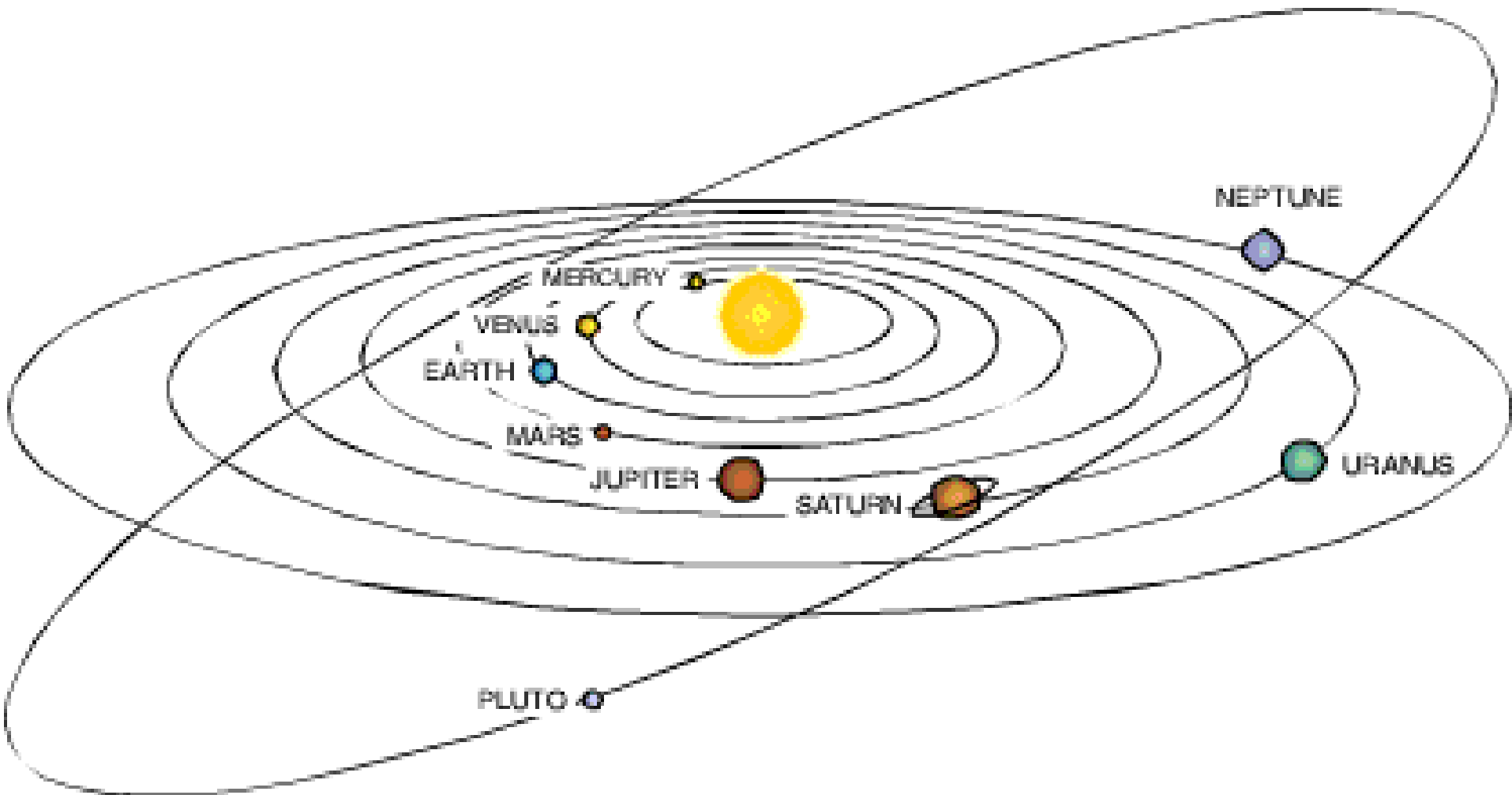
As cônicas aparecem
nas leis de Kepler
(1571-1630), que
explicam os
movimentos dos
planetas.



As cônicas aparecem
nas leis de Kepler
(1571-1630), que
explicam os
movimentos dos
planetas.

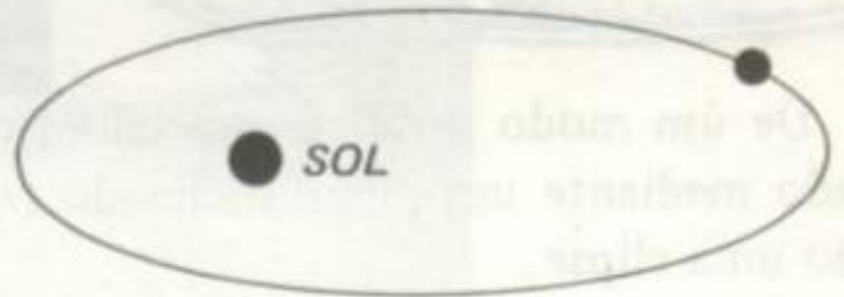


As órbitas dos planetas do sistema solar são elipses



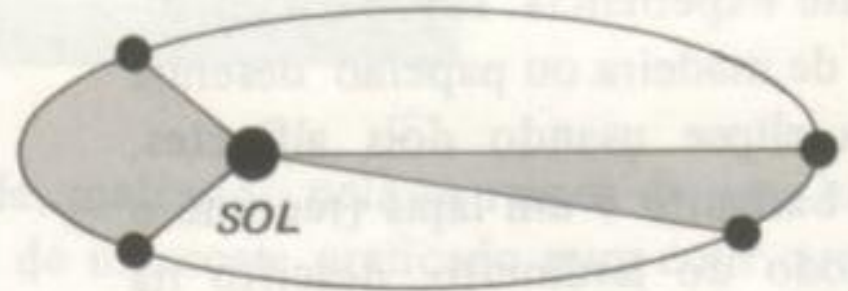
As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.

1ª lei de Kepler: Os planetas giram em torno do Sol, em órbitas elípticas, nas quais o Sol ocupa sempre um dos focos.



As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.

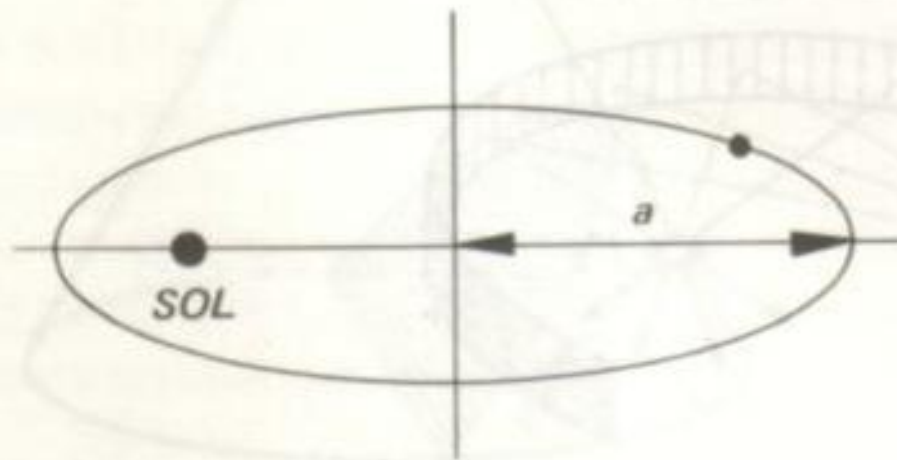
2ª lei de Kepler: A linha que liga o Sol a um planeta varre áreas iguais em tempos iguais.



Assim, como consequência desta lei, um planeta se move mais depressa quando próximo do Sol (periélio), e mais devagar quando longe dele (afélio).

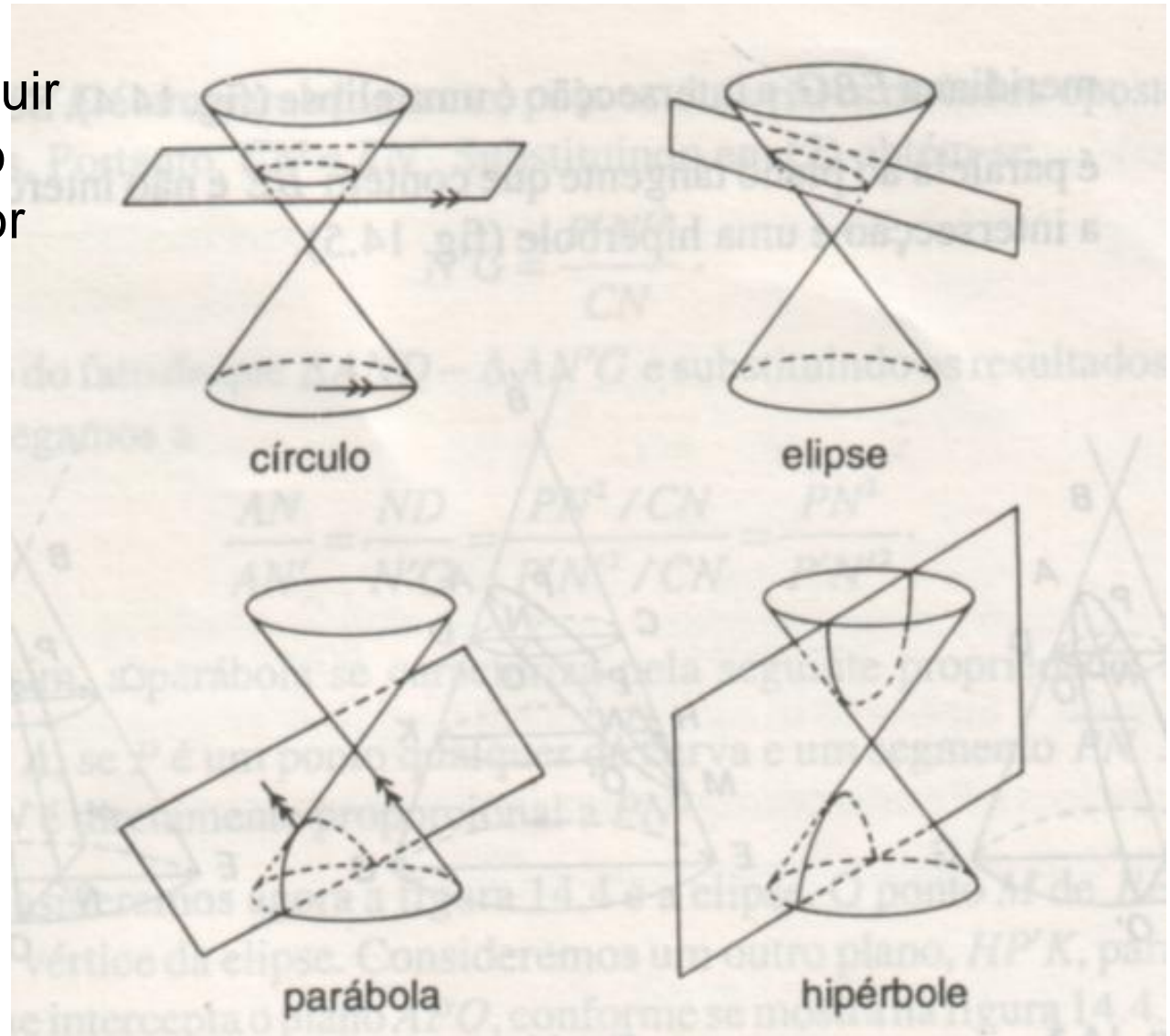
As cônicas aparecem nas leis de Kepler (1571-1630), que explicam os movimentos dos planetas.

3ª lei de Kepler: O quadrado do tempo T , necessário para um planeta completar uma volta em torno do Sol, é proporcional ao cubo do semi-eixo maior a da elipse.

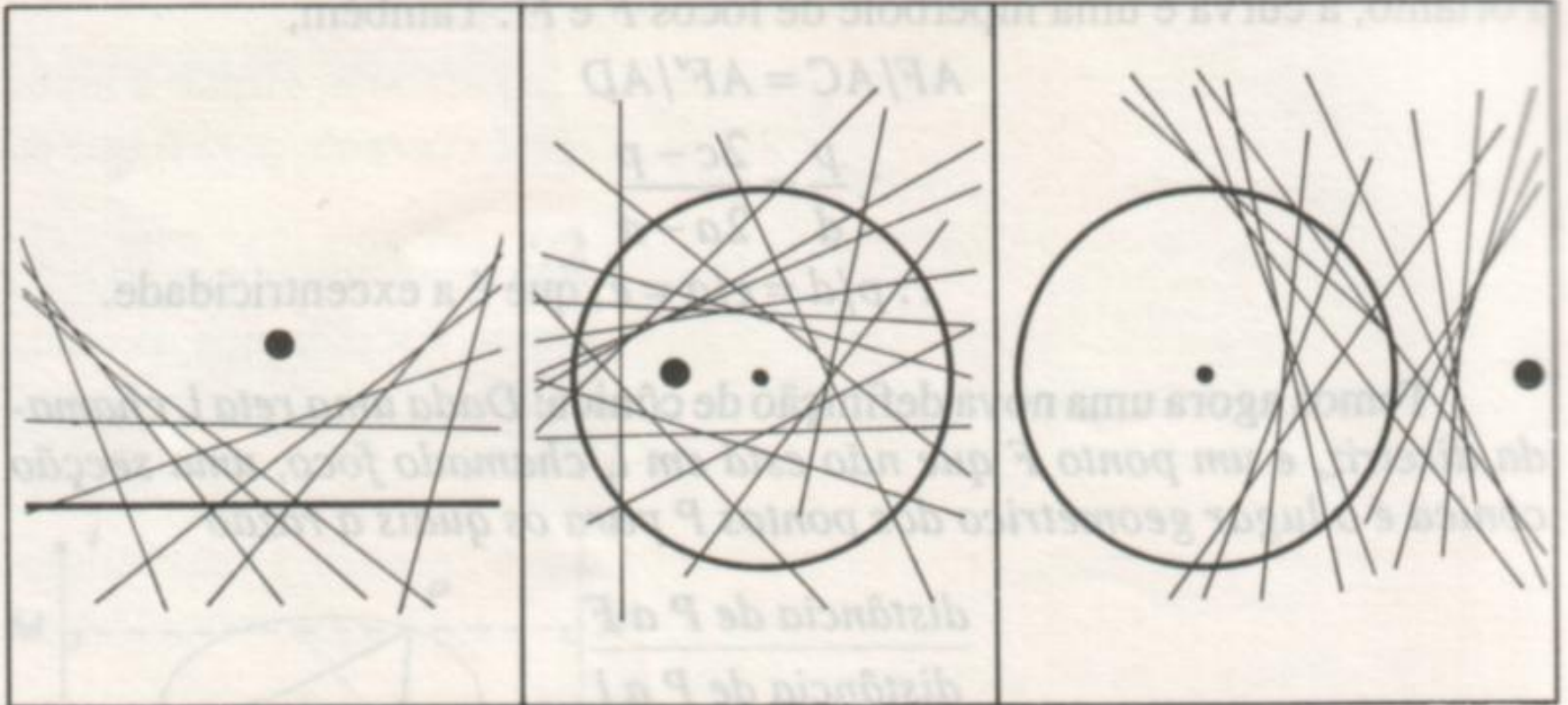


$$\frac{T^2}{a^3} = \text{constante}$$

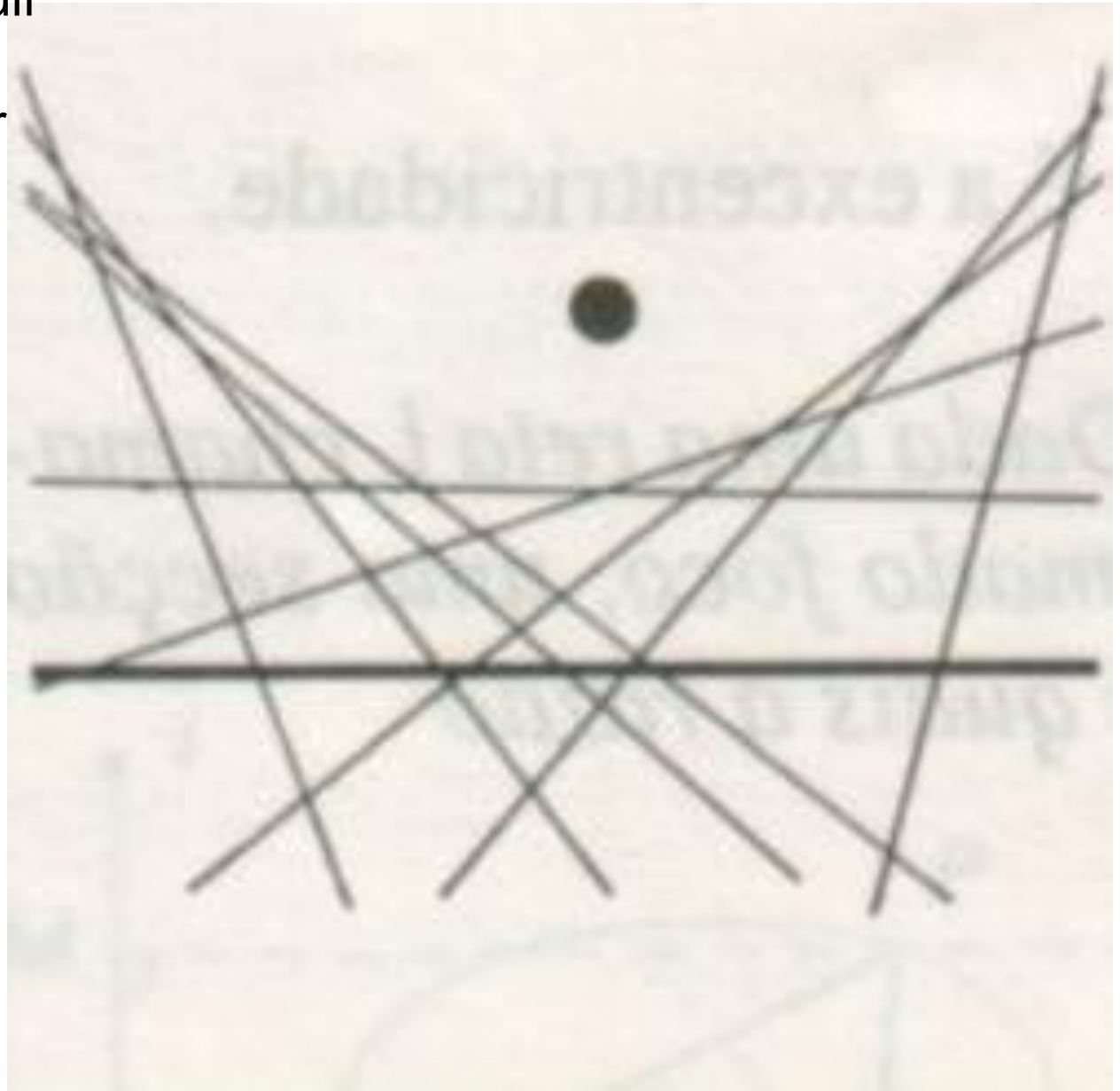
Agora, vamos construir as cônicas usando modelos obtidos por dobradura.



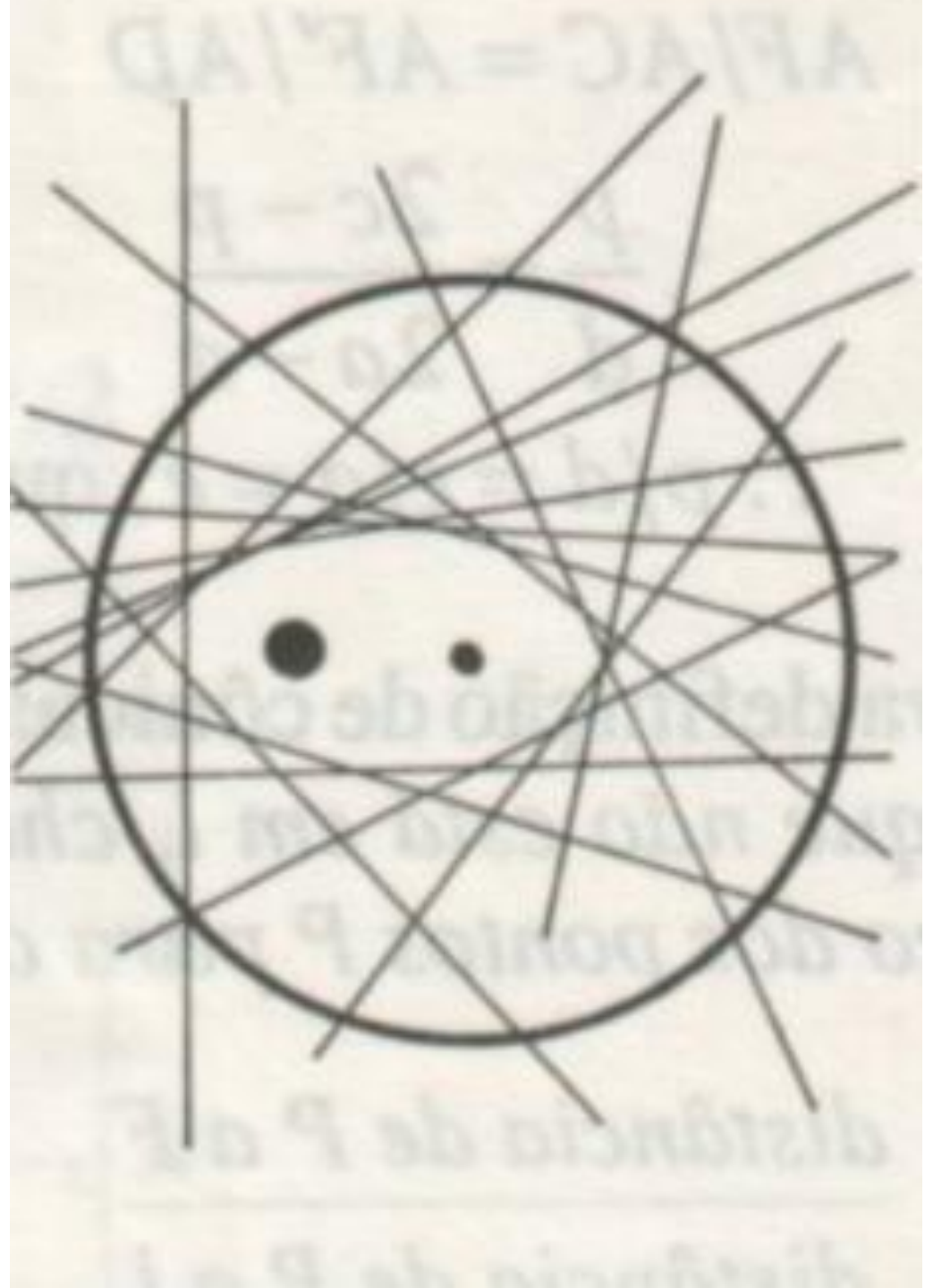
Agora, vamos construir
as cônicas usando
modelos obtidos por
dobradura.



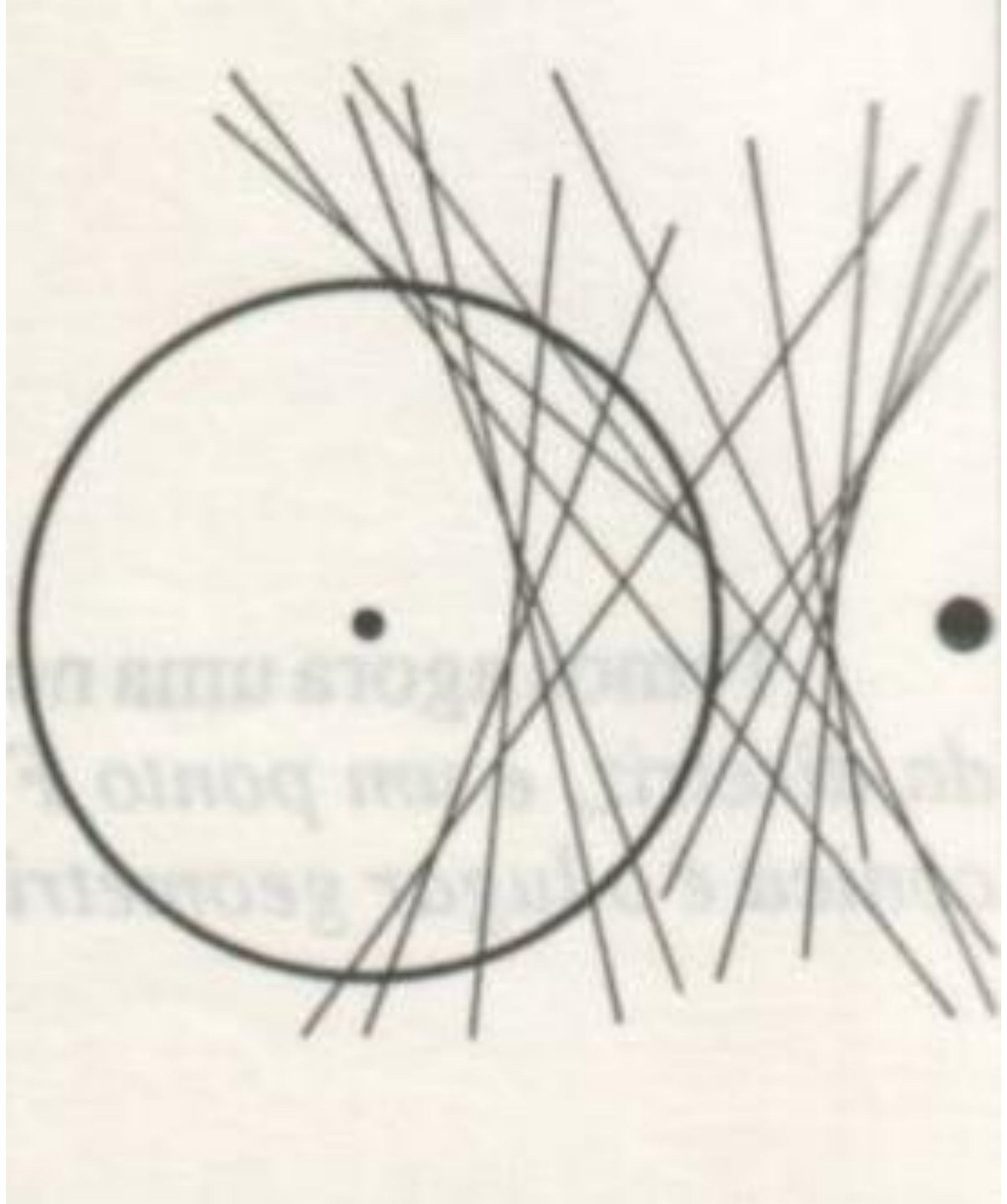
Agora, vamos construir
as cônicas usando
modelos obtidos por
dobradura.



Agora, vamos construir
as cônicas usando
modelos obtidos por
dobradura.



Agora, vamos construir
as cônicas usando
modelos obtidos por
dobradura.



As cônicas definidas
por lugar geométrico
podem ser construídas
a partir de suas
propriedades básicas,
usando folhas
apropriadas.

Dada uma reta l , chamada diretriz, e um ponto F que não está em l , chamado foco, uma secção cônica é o lugar geométrico dos pontos P para os quais a razão

$$\frac{\text{distância de } P \text{ a } F}{\text{distância de } P \text{ a } l}$$

é constante.

Essa constante chama-se *excentricidade* da cônica (e).

Temos três casos:

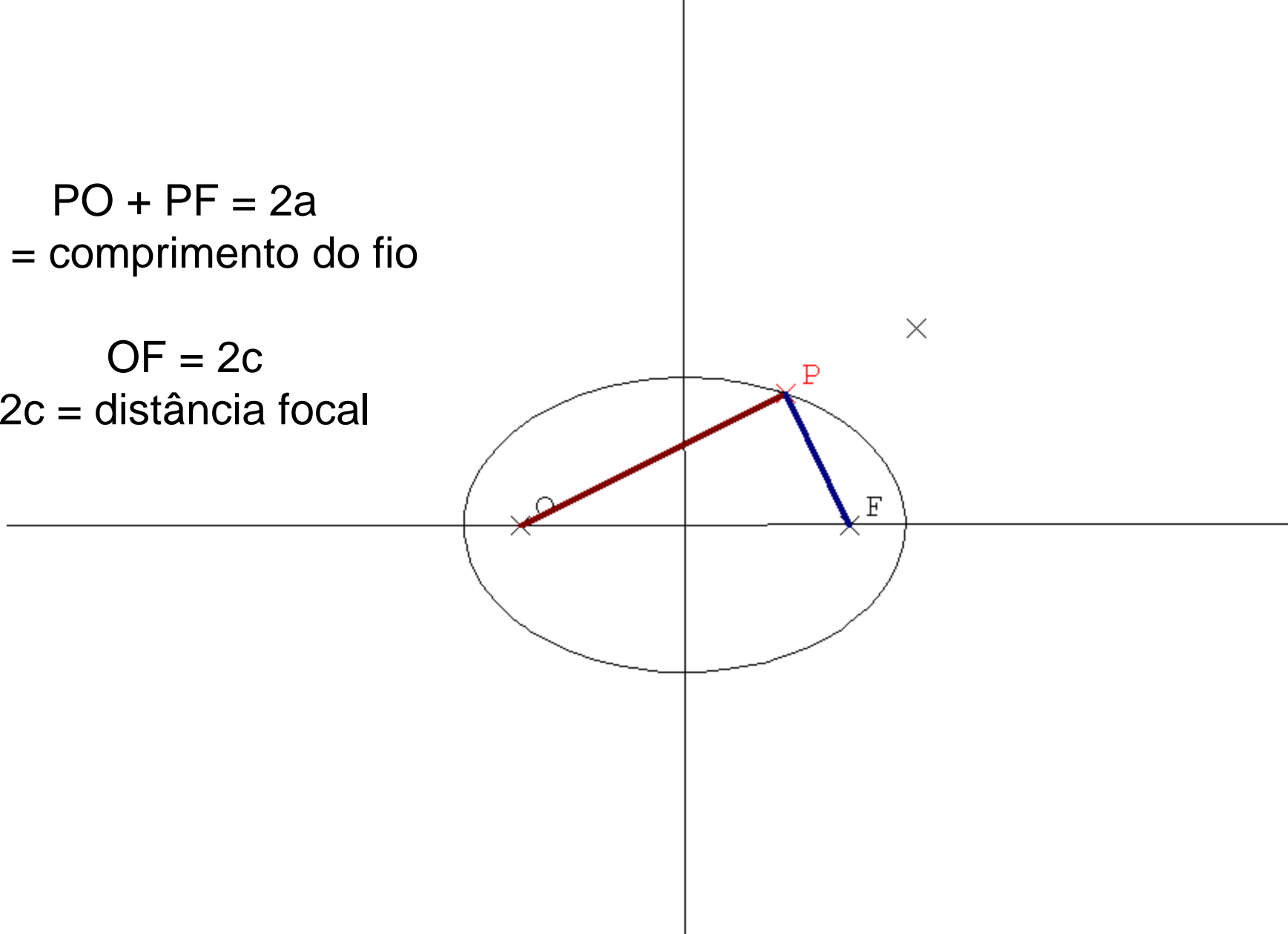
$0 < e < 1 \Rightarrow$ elipse
("falta")

$e = 1 \Rightarrow$ parábola
("comparação")

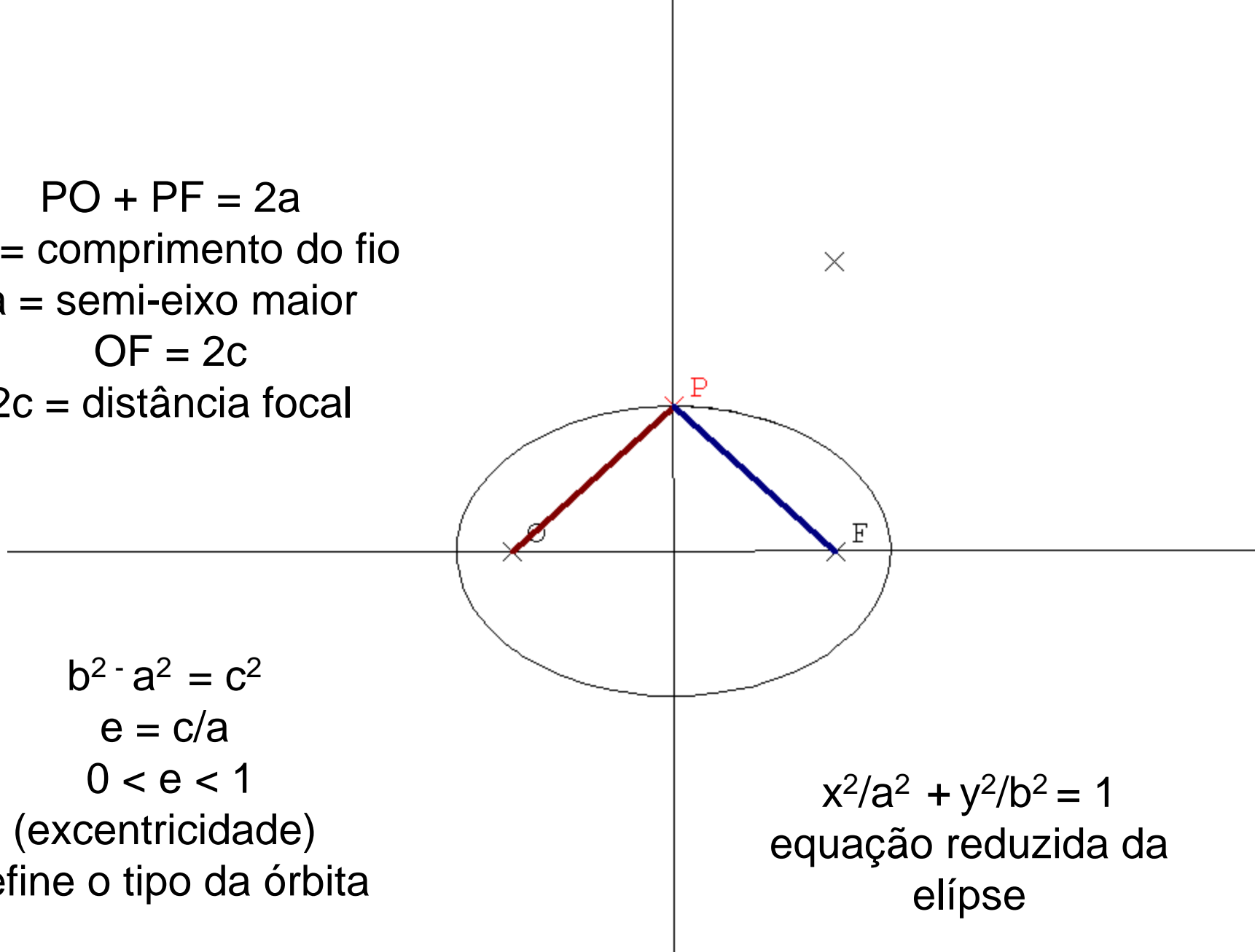
$e > 1 \Rightarrow$ hipérbole
("excesso")

$PO + PF = 2a$
 $2a =$ comprimento do fio

$OF = 2c$
 $2c =$ distância focal



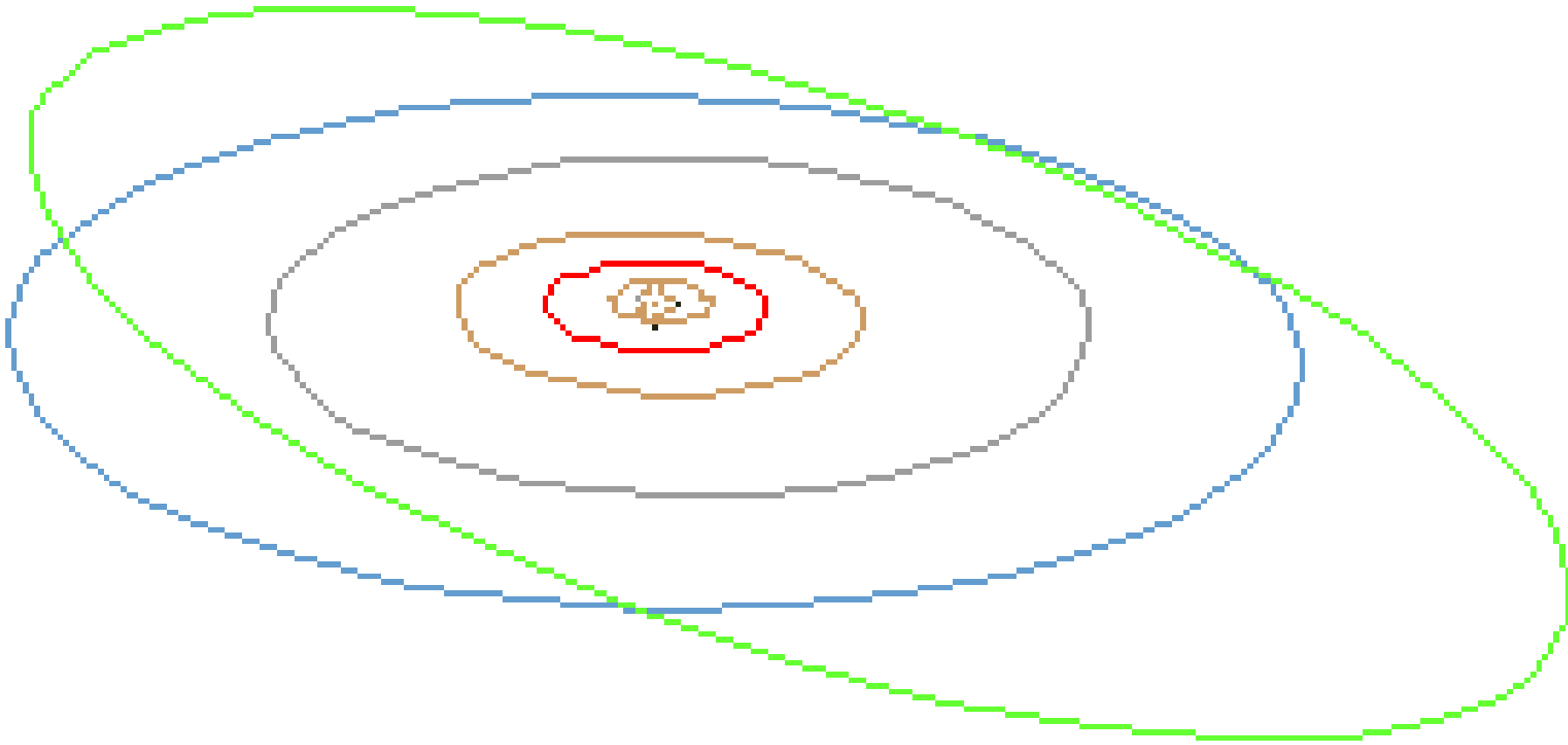
$PO + PF = 2a$
 $2a =$ comprimento do fio
 $a =$ semi-eixo maior
 $OF = 2c$
 $2c =$ distância focal



$b^2 \cdot a^2 = c^2$
 $e = c/a$
 $0 < e < 1$
(excentricidade)
define o tipo da órbita

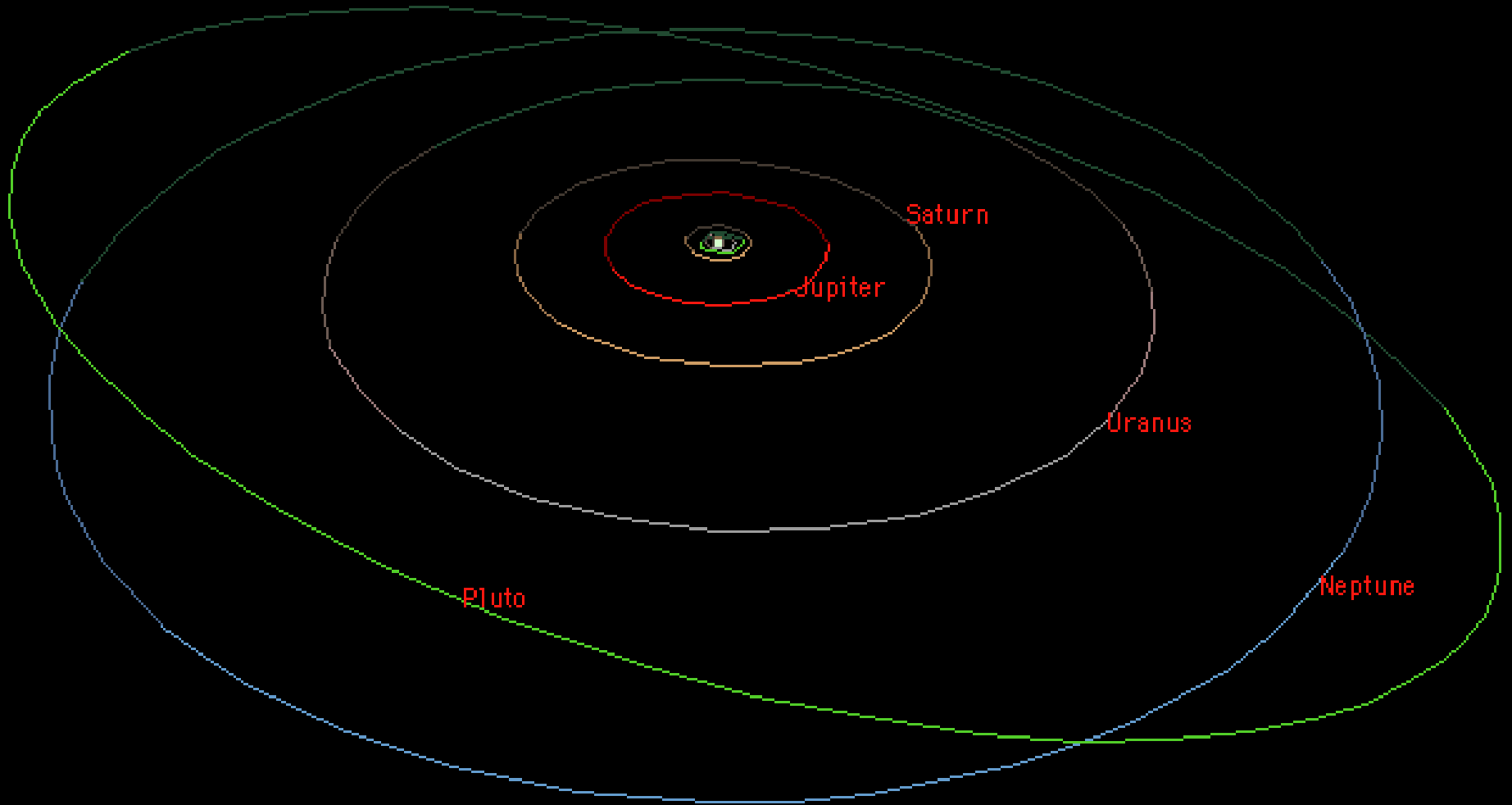
$x^2/a^2 + y^2/b^2 = 1$
equação reduzida da
elipse

As órbitas dos planetas do sistema solar são elipses com excentricidade pequena



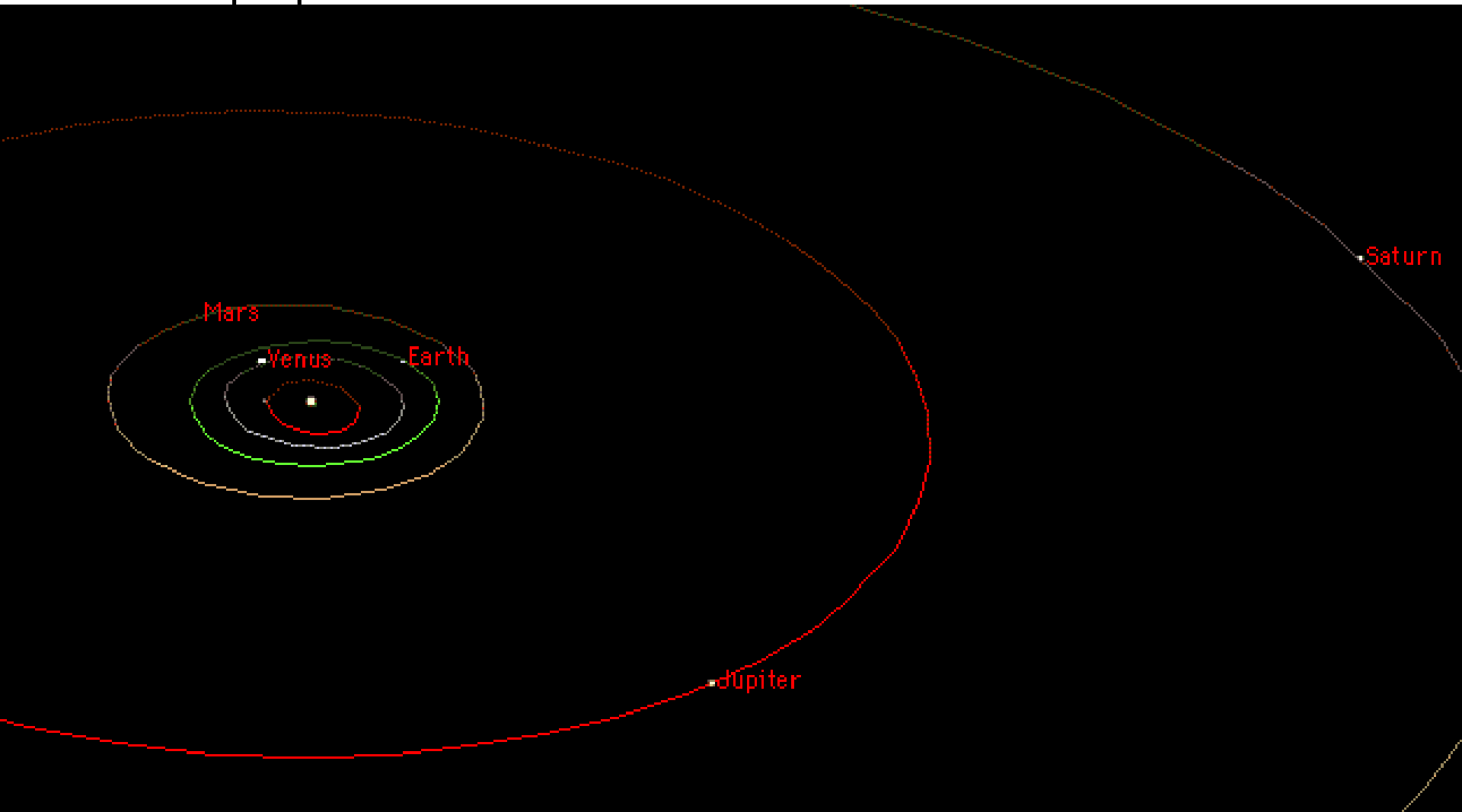
As órbitas dos planetas do sistema solar são elipses com excentricidade pequena

Órbitas dos planetas externos



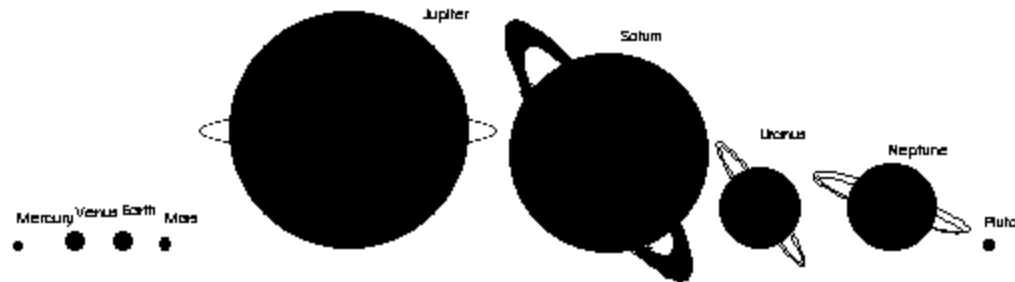
As órbitas dos planetas do sistema solar são elipses com excentricidade pequena

Órbitas dos planetas internos



Vejamos os valores das excentricidades das órbitas

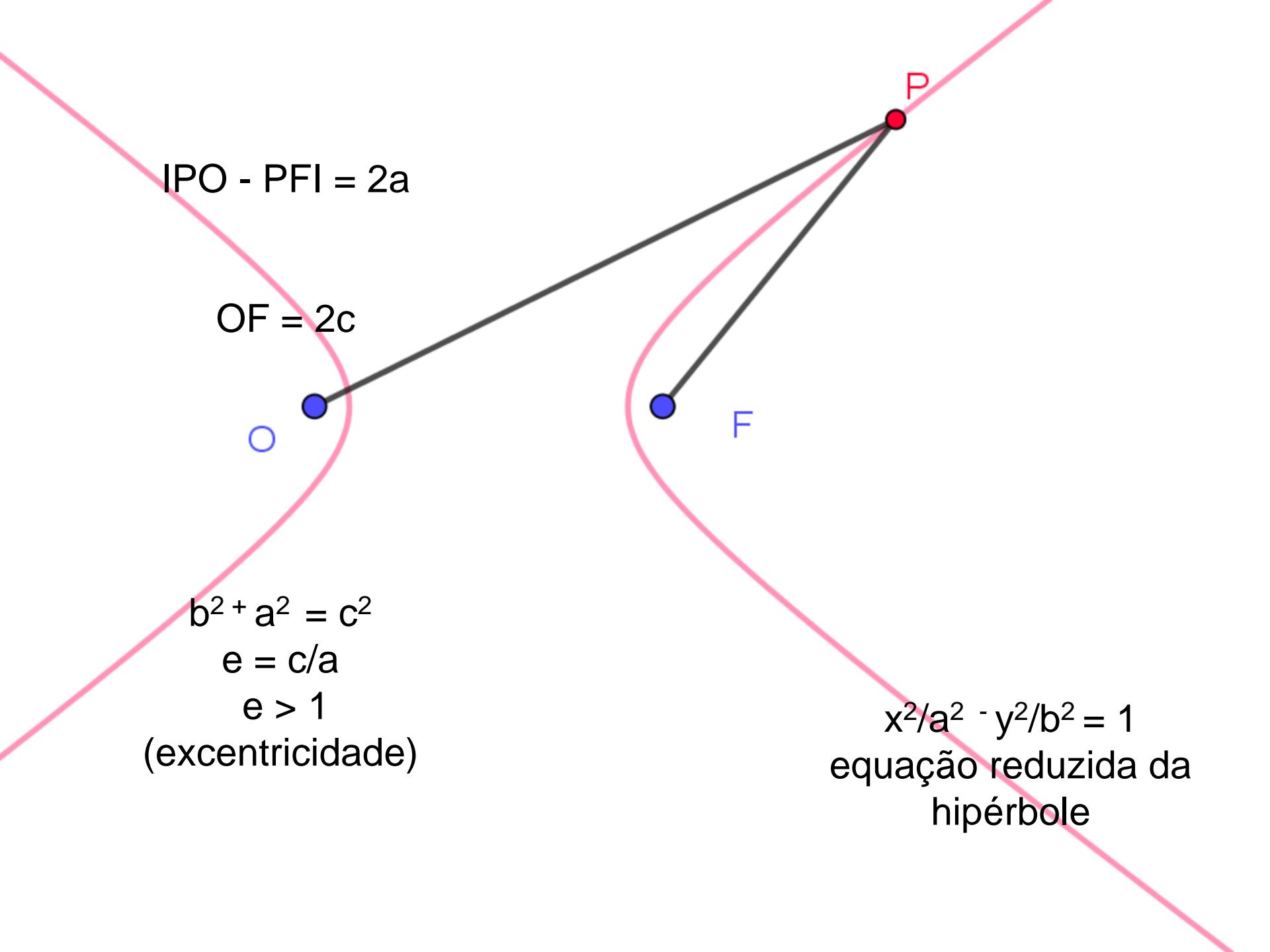
Charting the Planets



Categories	Mercury	Venus	Earth	Mars	Jupiter	Saturn	Uranus	Neptune	Pluto
1. Mean Distance From Sun (Millions of Kilometers)	57.9	108.2	149.6	227.9	778.3	1,427	2,871	4,497	5,914
2. Period of Revolution	88 days	224.7 days	365.3 days	687 days	11.86 years	29.46 years	84 years	165 years	248 years
3. Equatorial Diameter (Kilometers)	4,880	12,100	12,756	6,794	143,200	120,000	51,800	49,528	~2,330
4. Atmosphere (Main Components)	Virtually None	Carbon Dioxide	Nitrogen Oxygen	Carbon Dioxide	Hydrogen Helium	Hydrogen Helium	Helium Hydrogen Methane	Hydrogen Helium Methane	Methane + ?
5. Moons	0	0	1	2	16	18	15	8	1
6. Rings	0	0	0	0	8	1,000 (?)	11	4	0
7. Inclination of Orbit to Ecliptic	7°	3.4°	0°	1.9°	1.3°	2.5°	0.8°	1.8°	17.1°
8. Eccentricity of Orbit	.206	.007	.017	.093	.048	.056	.046	.009	.248
9. Rotation Period	59 days	243 days Retrograde	23 hours 56 min.	24 hours 37 min.	9 hours 55 min.	10 hours 40 min.	17.2 hours Retrograde	16 hours 7 min.	6 days 9 hours 18 min. Retrograde
10. Inclination of Axis*	Near 0°	177.2°	23° 27'	25° 12'	3° 5'	26° 44'	97° 55'	28° 48'	120°

* Inclinations greater than 90° imply retrograde rotation.

Categories	Mercury	Venus	Earth	Mars	Jupiter	Saturn	Uranus	Neptune	Pluto
1. Mean Distance From Sun (Millions of Kilometers)	57.9	108.2	149.6	227.9	778.3	1,427	2,871	4,497	5,914
2. Period of Revolution	88 days	224.7 days	365.3 days	687 days	11.86 years	29.46 years	84 years	165 years	248 years
3. Equatorial Diameter (Kilometers)	4,880	12,100	12,756	6,794	143,200	120,000	51,800	49,528	~2,380
4. Atmosphere (Main Components)	Virtually None	Carbon Dioxide	Nitrogen Oxygen	Carbon Dioxide	Hydrogen Helium	Hydrogen Helium	Helium Hydrogen Methane	Hydrogen Helium Methane	Methane + ?
5. Moons	0	0	1	2	16	18	15	8	1
6. Rings	0	0	0	0	8	1,000 (?)	11	4	0
7. Inclination of Orbit to Ecliptic	7°	3.4°	0°	1.9°	1.3°	2.5°	0.8°	1.8°	17.1°
8. Eccentricity of Orbit	.206	.007	.017	.093	.048	.056	.046	.009	.248
9. Rotation Period	59 days*	243 days* Retrograde	23 hours 56 min.	24 hours 37 min.	9 hours 55 min.	10 hours 40 min.	17.2 hours* Retrograde	16 hours 7 min.	6 days* 9 hours 18 min. Retrograde
10. Inclination of Axis*	Near 0°	177.2°	23°-27'	25°-12'	3°-5'	26°-44'	97°-55'	28°-48'	120°



$$IPO - PFI = 2a$$

$$OF = 2c$$

O

F

P

$$b^2 + a^2 = c^2$$

$$e = c/a$$

$$e > 1$$

(excentricidade)

$$x^2/a^2 - y^2/b^2 = 1$$

equação reduzida da
hipérbole