

# A superfície de Marte...



Comparison between polygons photographed by *Phoenix* on [Mars](#)...

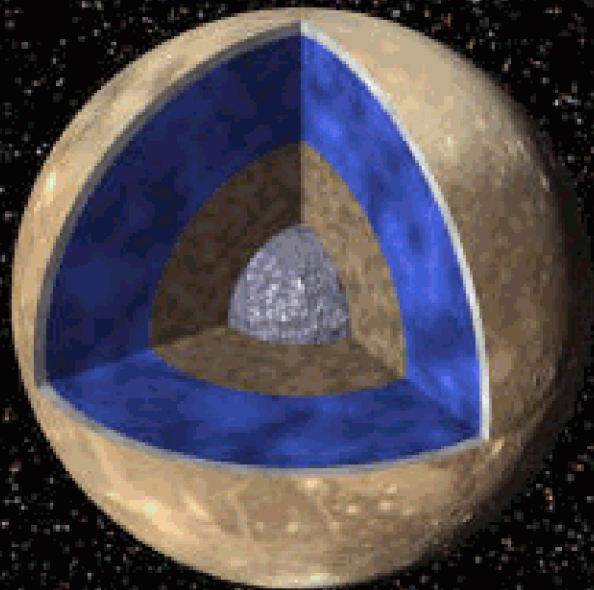
... and as photographed (in false color) from [Mars orbit](#)...

.. with [patterned ground](#) on [Devon Island](#) in [the Canadian Arctic](#), on [Earth](#).

Io



Europa

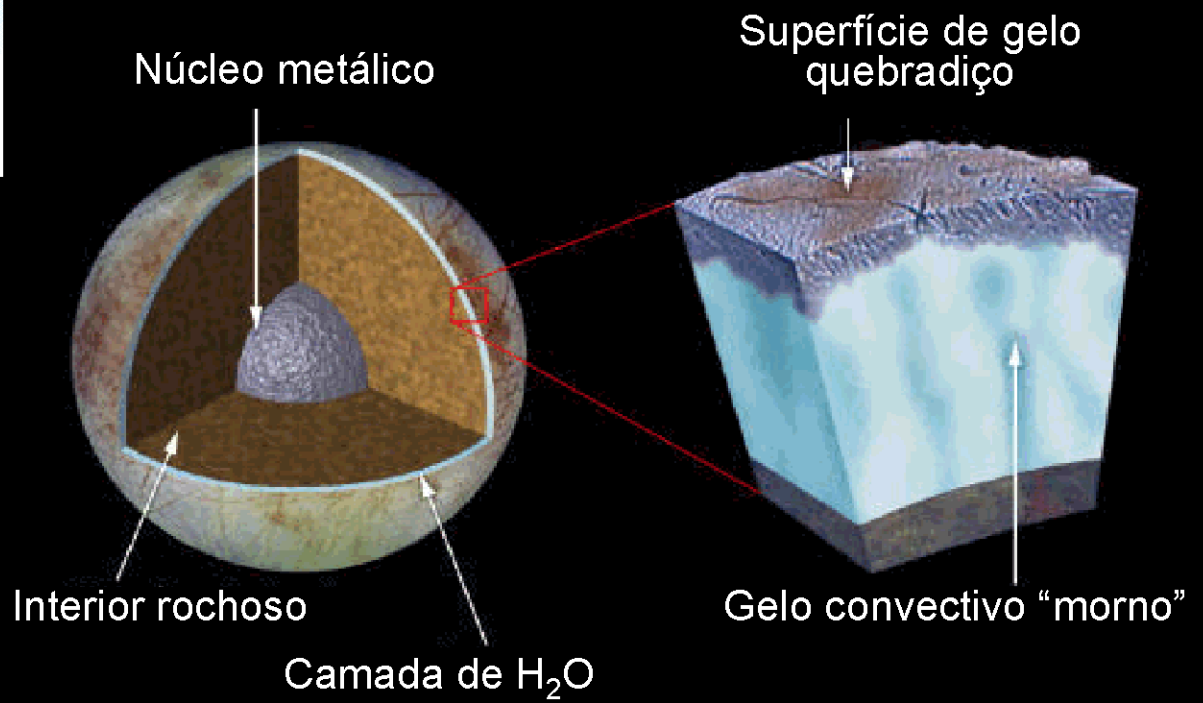


Ganymedes



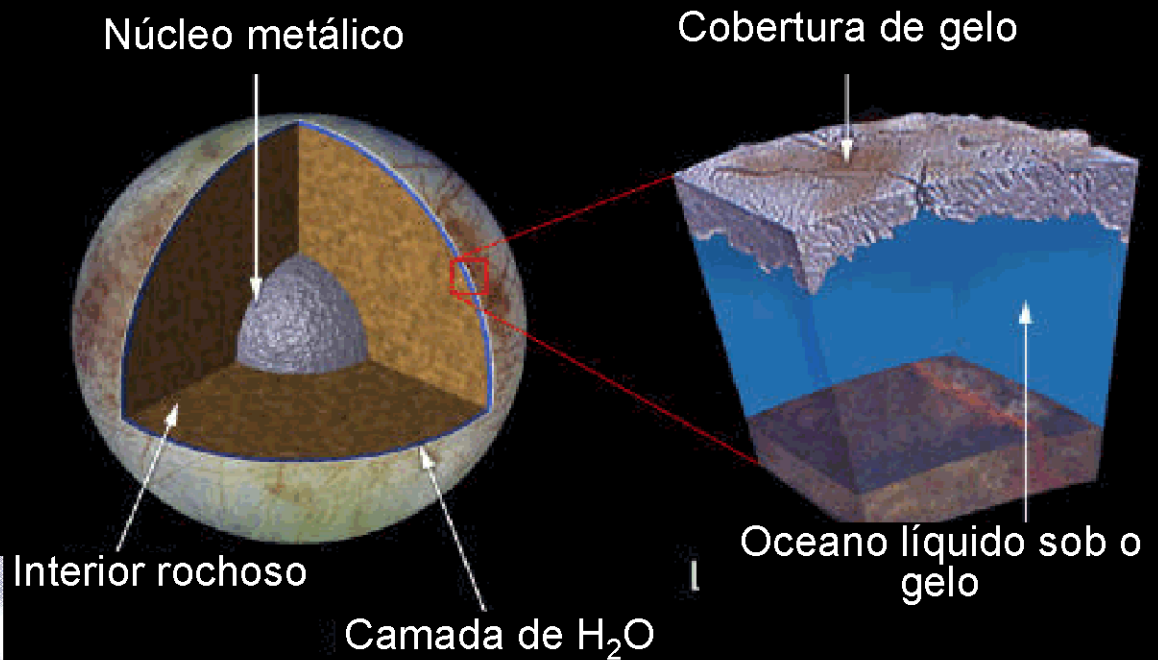
Callisto

# EUROPA



Capa de gelo?

Ou um oceano?

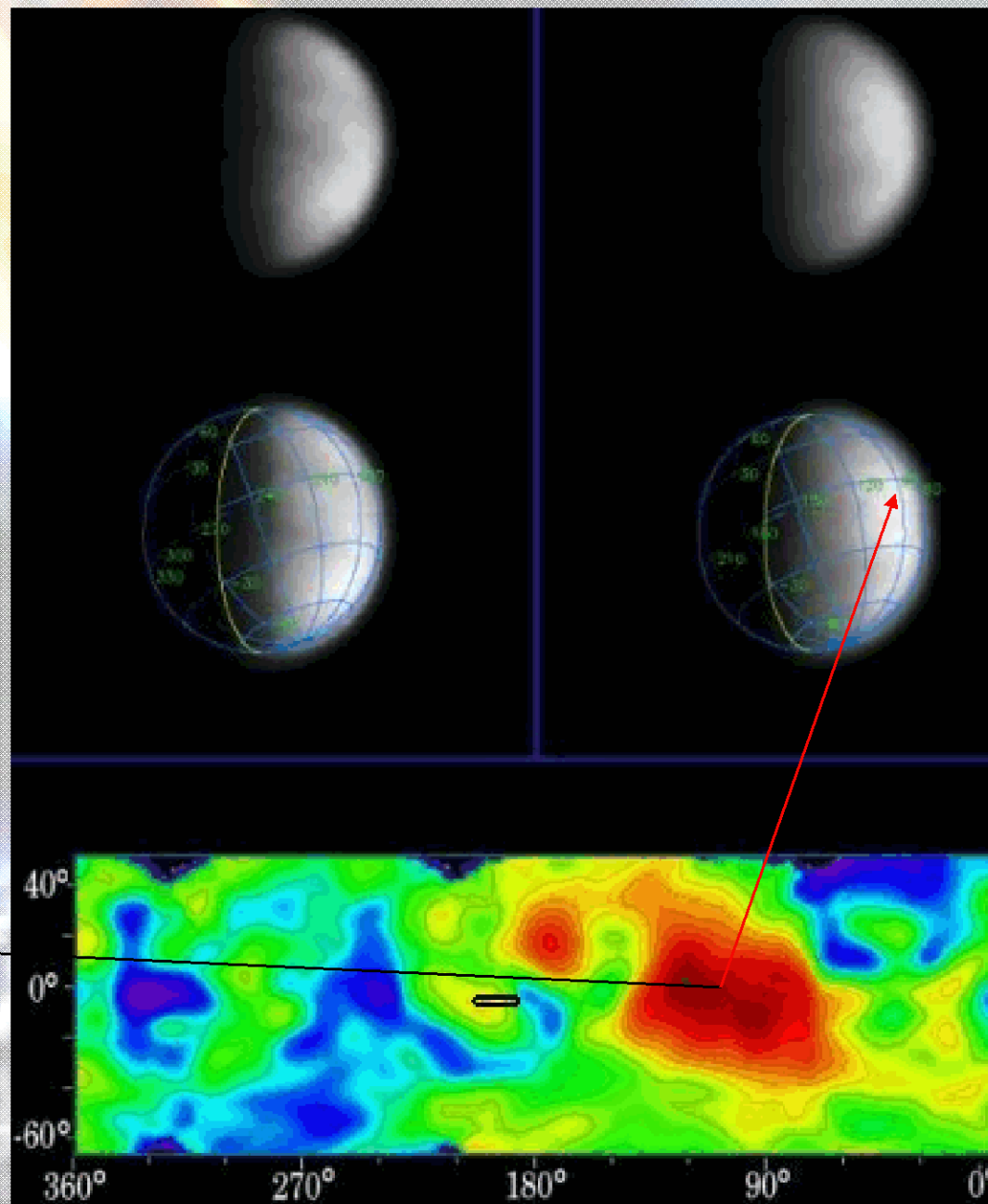


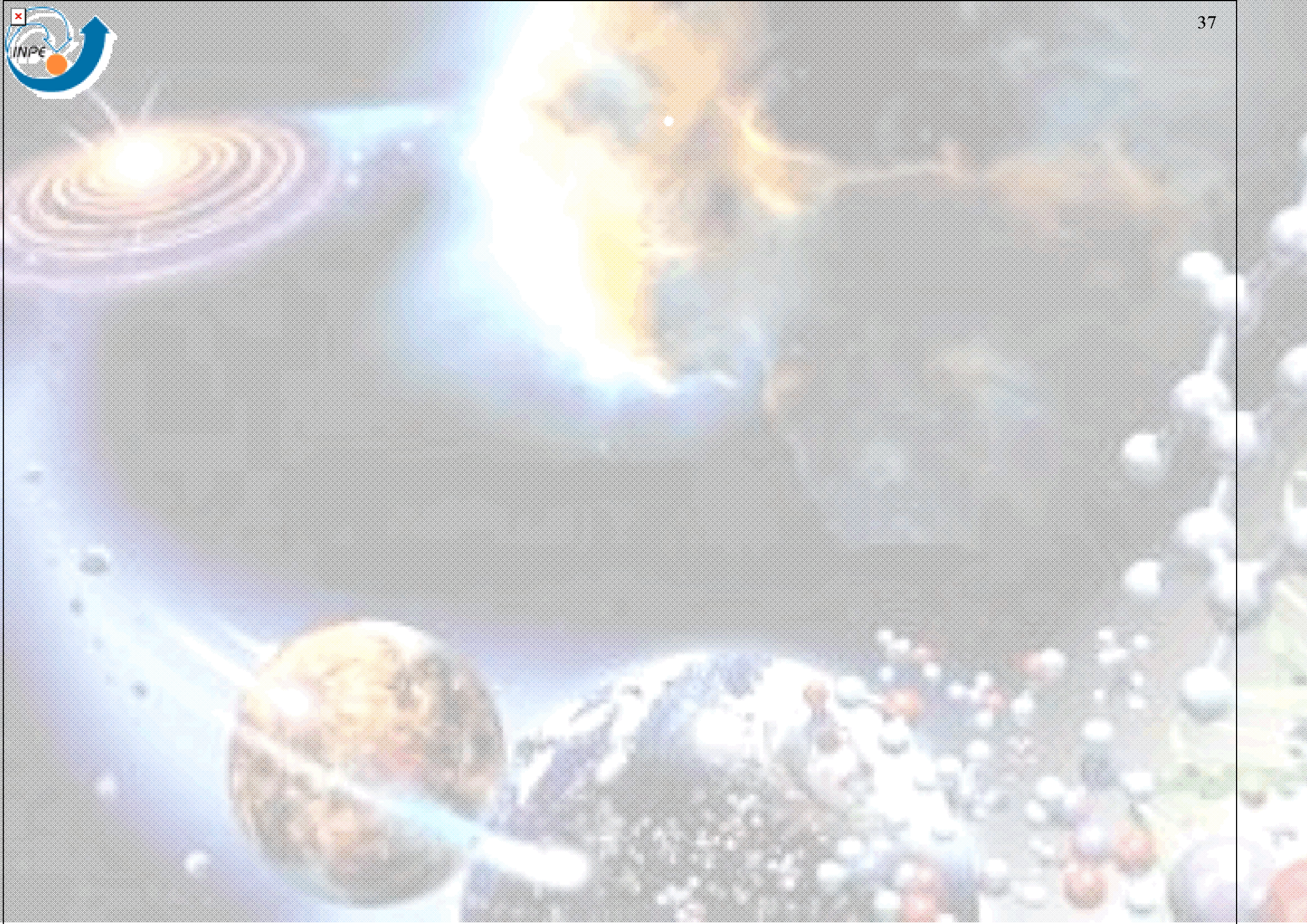
# Titã – A Lua de Saturno

- Atmosfera muito diferente da Terra (com nitrogênio e amônia).
- Maior que a Lua e Mercúrio
- Clima inóspito ( $T \sim -180^\circ \text{C}$ )



Variacão de brilho nas imagens à direita sugerem a existência de um "continente" em Titã

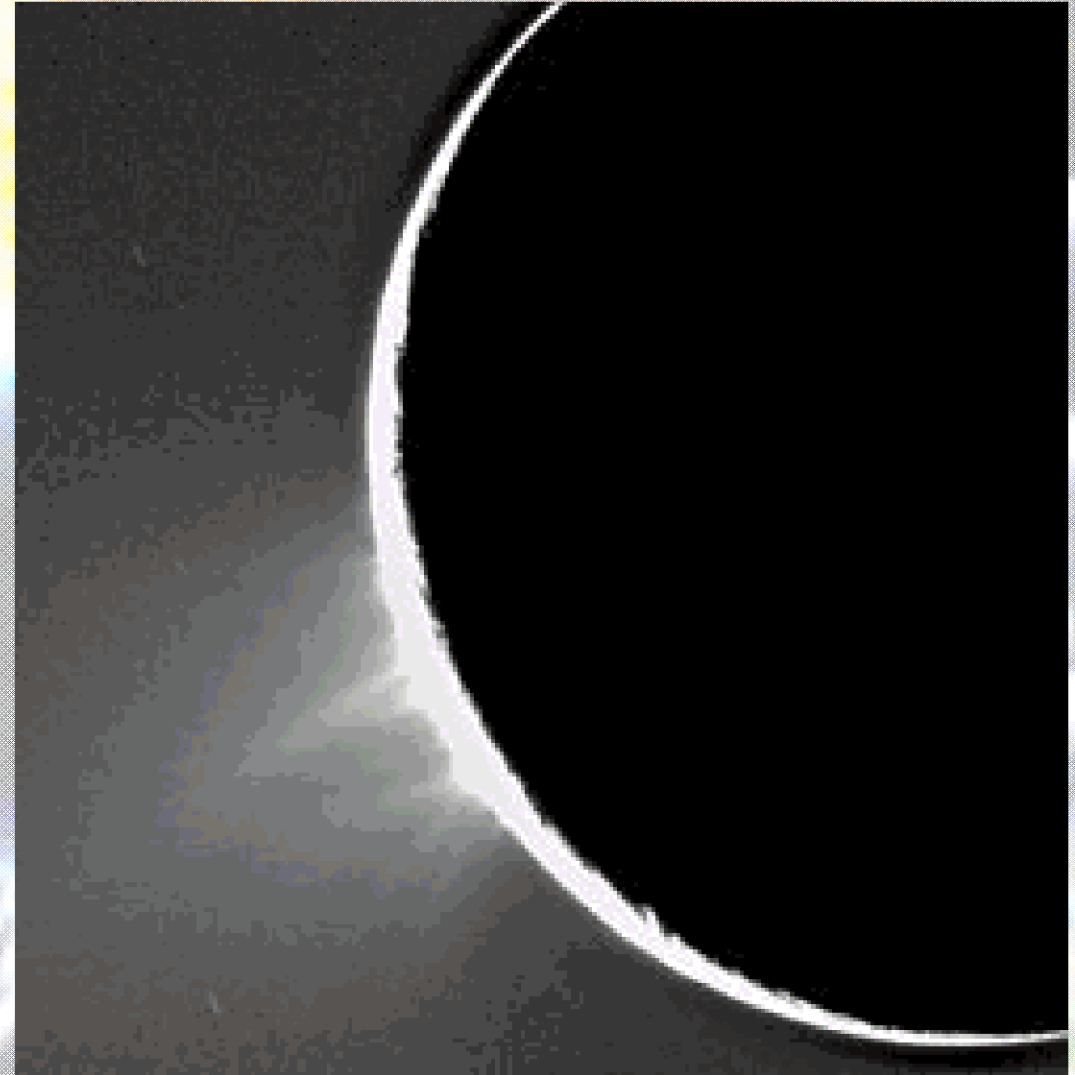






# Água em Enceladus?

- Observações da sonda Cassini indicam grande possibilidade da presença de água **LÍQUIDA** numa erupção (Nasa News, 09/03/2006).
- Existência de vulcanismo (anteriormente, somente a Terra, Io e Tritão).



[http://science.nasa.gov/headlines/y2006/09mar\\_enceladus.htm](http://science.nasa.gov/headlines/y2006/09mar_enceladus.htm)



# PLANETAS EXTRA-SOLARES

# Métodos de detecção de planetas

Michael Perryman, Rep. Prog. Phys., 2000, 63, 1209 (updated November 2004)

[corrections or suggestions please to michael.perryman@esa.int]

Último acesso: 28/08/2008  
 Fonte: <http://www.obspm.fr/encycl/catalog.html>

Capacidade existente ———  
 Projetada (10 – 20 a) - - - -  
 Detecções primárias →  
 Acompanhamentos ⇨  
 N-sistemas? - Incertezas ⇨

