

Venuše – planeta sopek



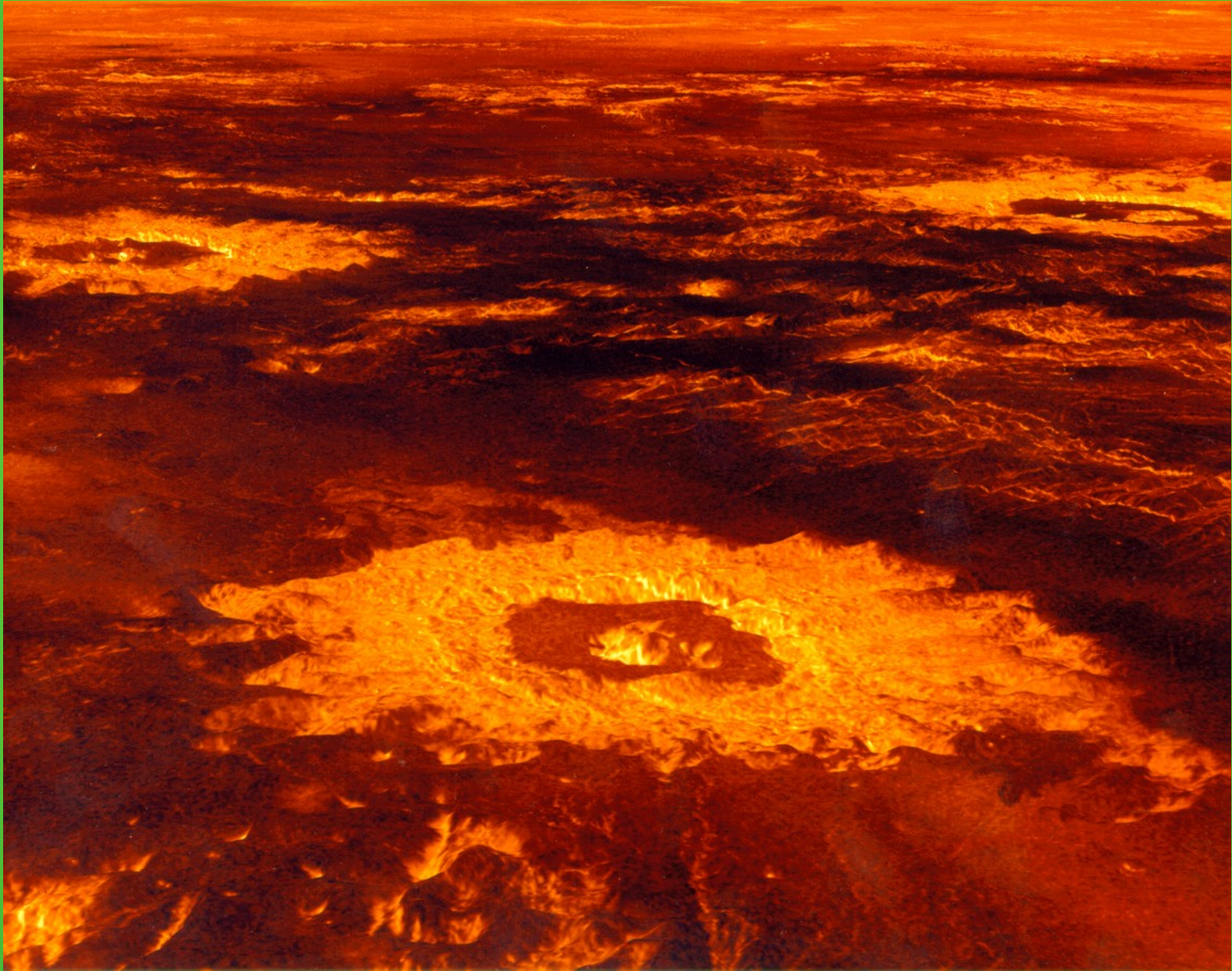
Základní vlastnosti

- velikost: je téměř stejně veliká, jako Země (často bývá nazývána sestrou Země)
- složení: největší část tvoří pravděpodobně tekuté železné jádro, obklopené kamenným pláštěm
- povrch: 90% tvoří čedičová láva, množství kráterů o průměru 3 – 280 km
- atmosféra: velmi hustá, 97% oxid uhličitý, 3% dusík, tlak u povrchu je 90x vyšší, než na Zemi
- teplota: průměrná teplota povrchu je 464°C, díky skleníkovému efektu je teplejší, než Merkur
- rotace: ze všech planet nejpomalejší, jeden den trvá 243 pozemských, rotuje opačně, než Země
- oběh kolem Slunce: 225 pozemských dní
- měsíce: 0
- prstence: nejsou
- pozorování: je po Slunci a Měsíci nejnápadnějším ranním (Jitřenka) a večerním (Večernice) objektem
- výzkum: Veněra, Mariner, Pioneer Venus, Vega, Magellan, Venus Express

Radarový obraz povrchu Venuše



Kráter Saskia

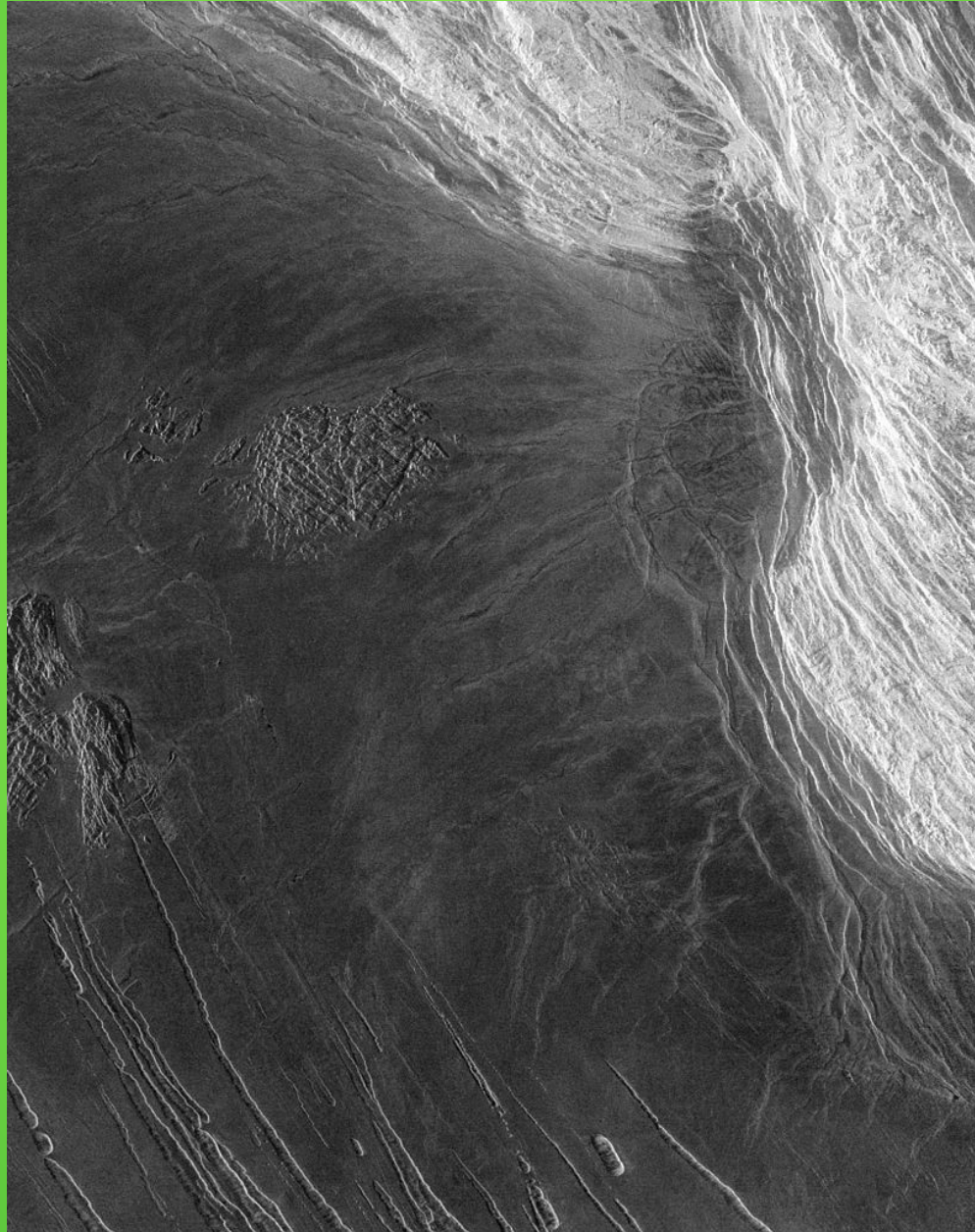


Maxwellovy hory

nejvyšší hory
na Venuši s výškou
téměř **11 000 m**

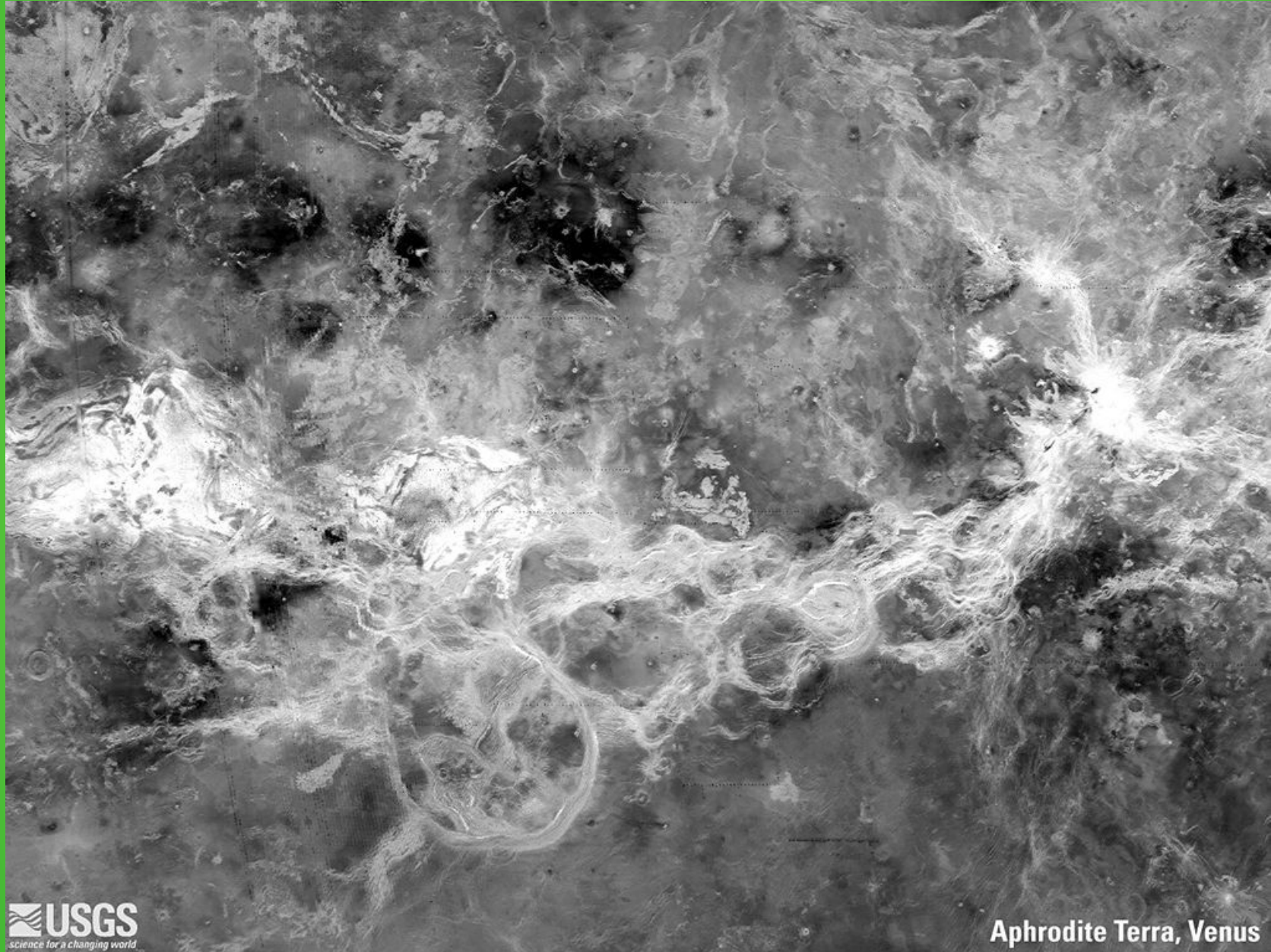
zároveň též
nejchladnější místo
povrchu planety
s teplotou **380°C**

průměr **797 km**



jedná se o jednu
ze tří výjimek
v pravidle
pojmenovávání
objektů na Venuši,
které mají jinak
výhradně jména
ženského rodu

Afroditina země



Program Veněra

Veněra byl sovětský program na vyslání celkem 16 sond k Venuši v letech 1961 – 1983. Cílem prvních dvou sond byl průlet kolem Venuše, Veněra 3 - 8 byla určena k průzkumu atmosféry, Veněra 9 - 14 měla deformační prstenec určený pro přistání a poslední dvě sondy obsahovaly radarové zařízení pro mapování povrchu Venuše.



Kapsle Veněry 7, která jako první přistála na Venuši, vysílala data 23 minut, než ji zničil déšť kyseliny sírové

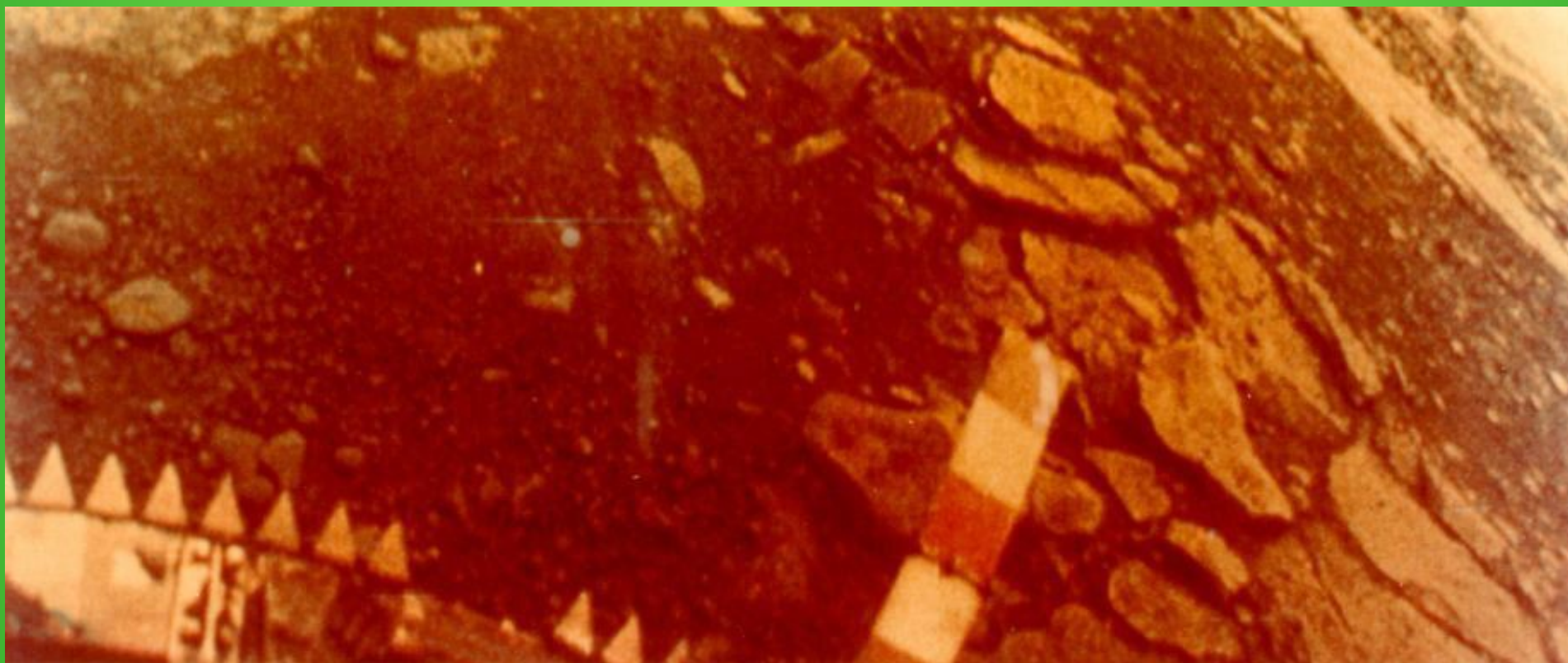


Přistávací modul **Veněry 13**, která předávala data z povrchu 127 minut a pořídila první barevné fotografie

Snímky Venuše – Veněra 13

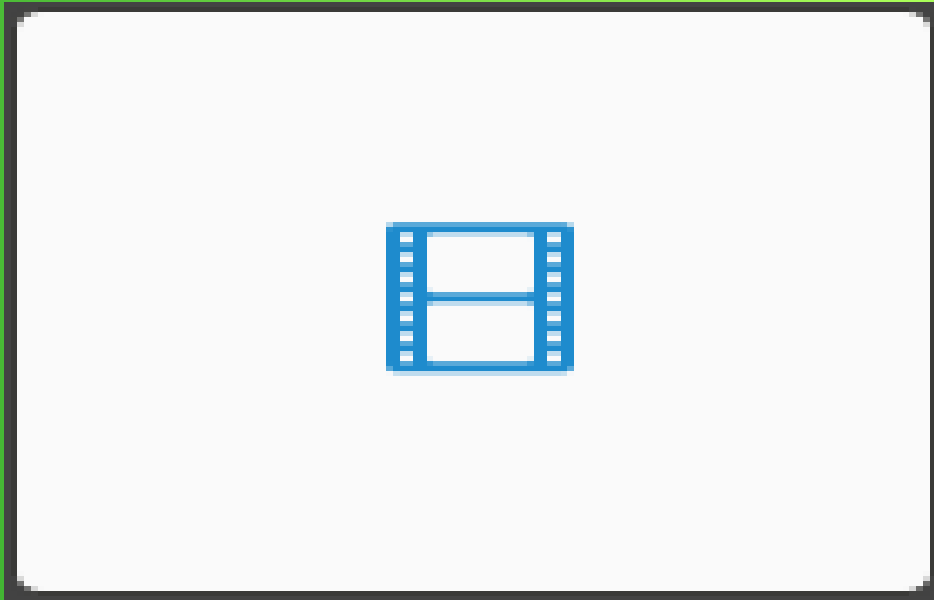


Snímky Venuše – Veněra 13

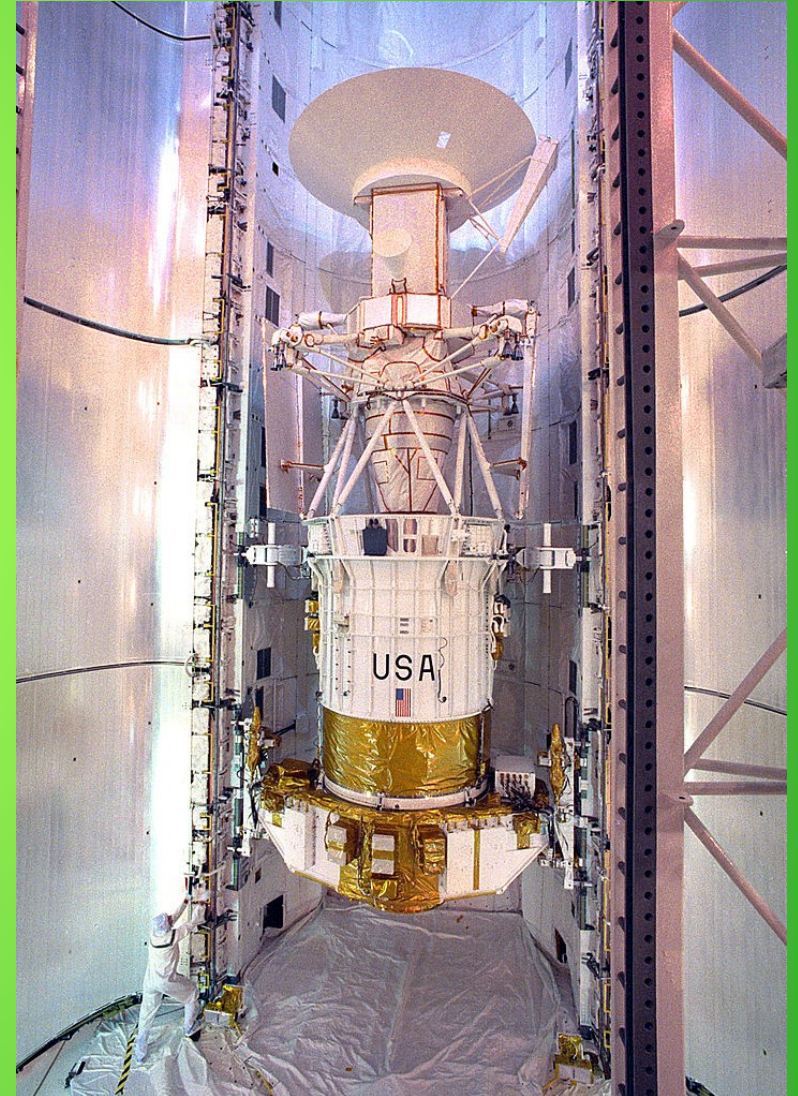


Radarová sonda Magellan

Magellan byl první planetární sondou, kterou na oběžnou dráhu Země vynesl raketoplán. V letech 1990 – 1994 zhotovila metodou radarového snímkování detailní mapu téměř celého povrchu planety. V říjnu 1994 byla oběžná dráha sondy snížena, a ta se z větší části vypařila v atmosféře.

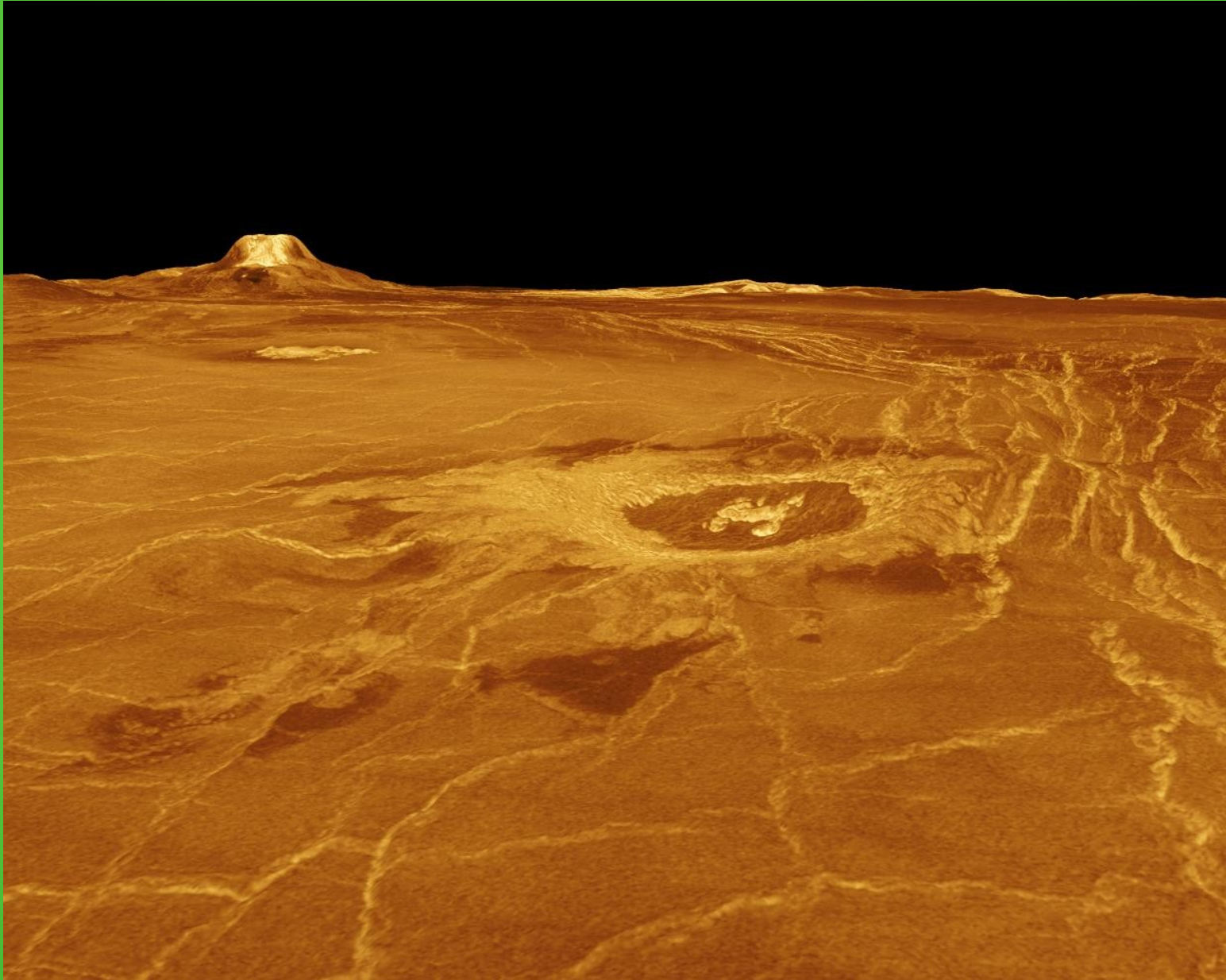


Animace rotující Venuše, vzniklá na základě radarových snímků povrchu, pořízených sondou **Magellan**

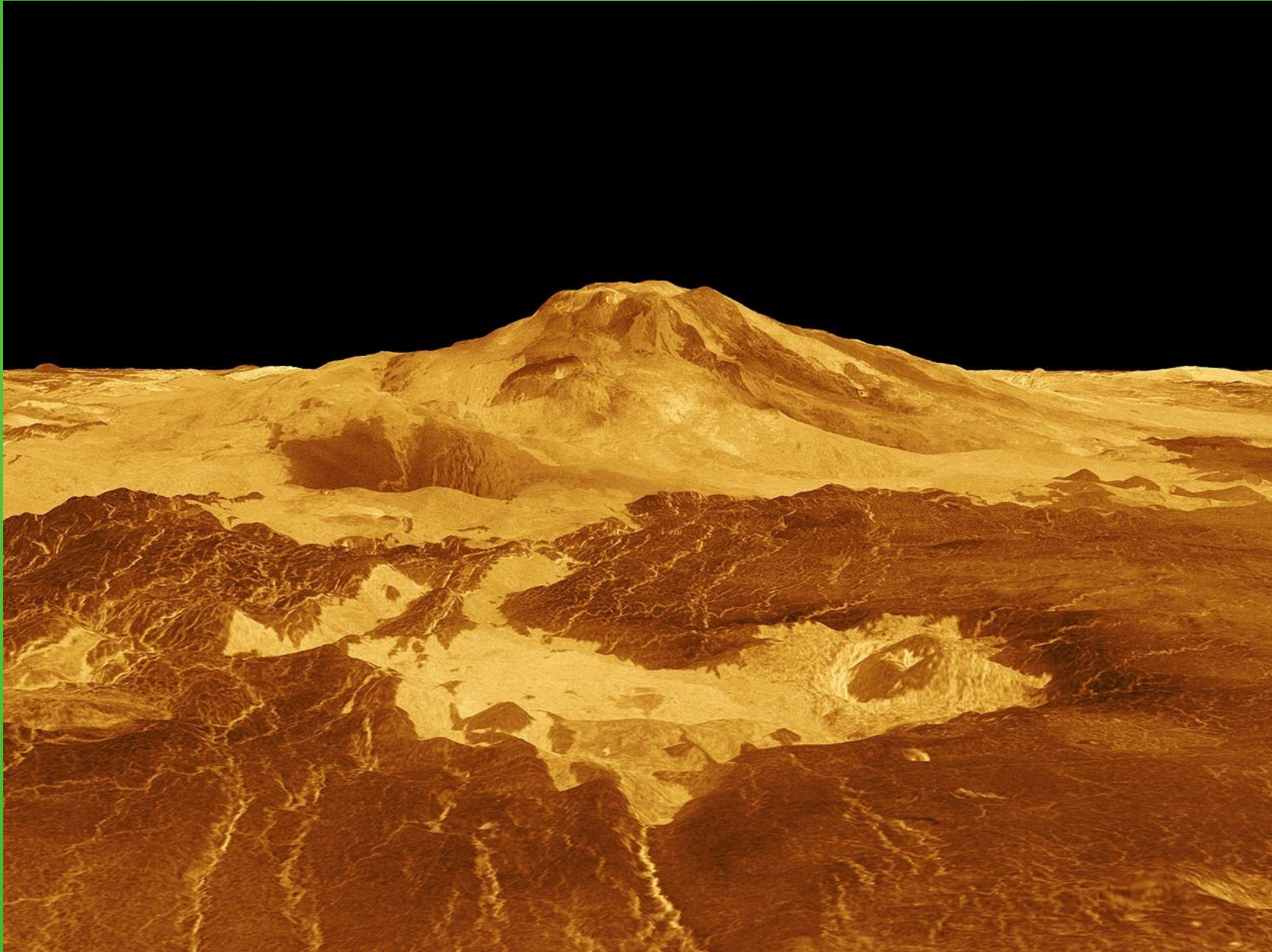


Sonda **Magellan**, umístěná v nákladním prostoru raketoplánu **Atlantis**

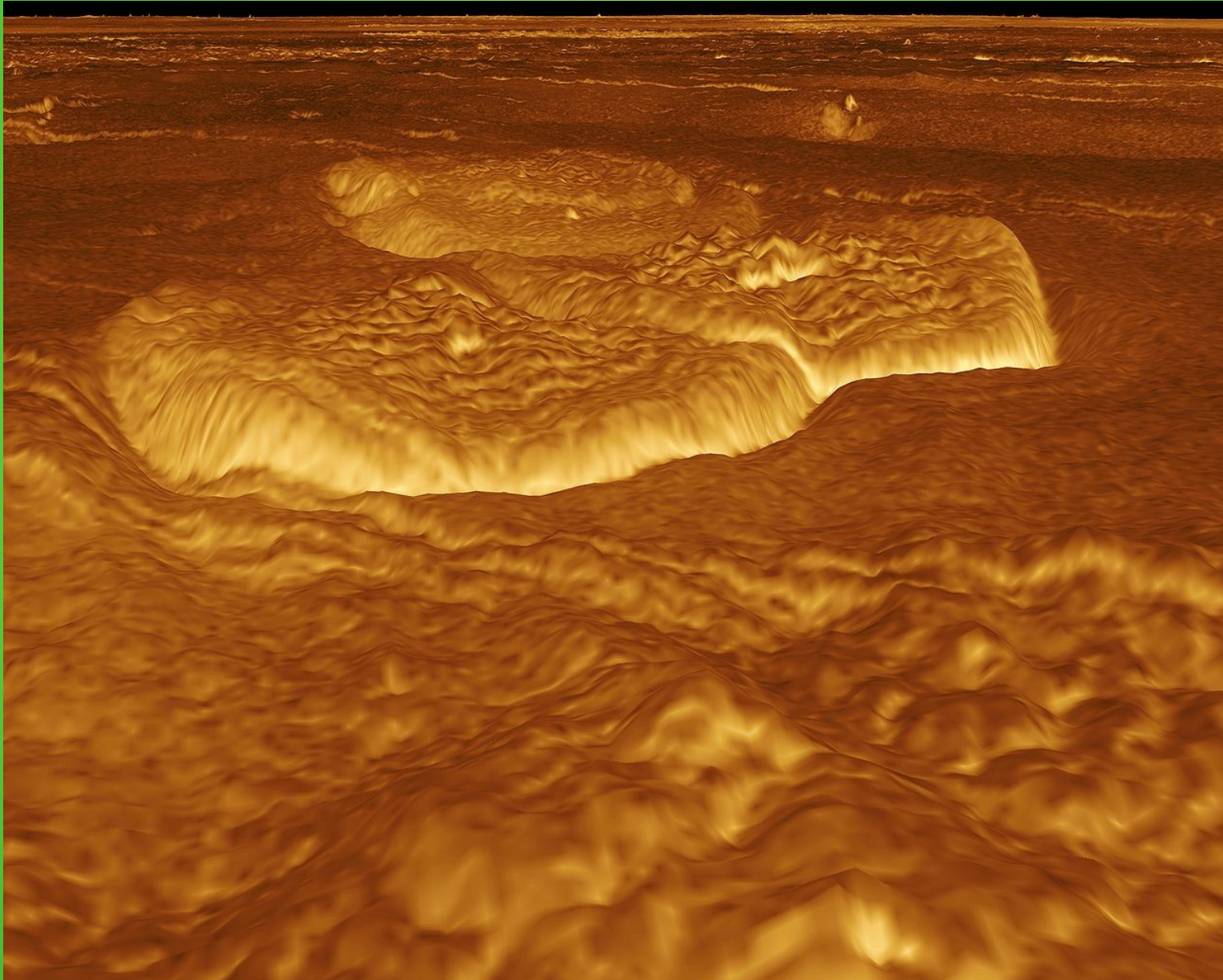
Povrch Venuše - Magellan



Povrch Venuše - Magellan



Povrch Venuše - Magellan



Venus Express

Evropská kosmická agentura vyslala v roce 2005 k Venuši sondu Venus Express s cílem prozkoumat chemické složení a dynamiku její atmosféry. Mise stále trvá.

