



## Izhlapevanje kometa

Sončevi žarki talijo led tako na Zemlji kot v vesolju. Veliko kometov je sestavljenih iz ledu, a poleg vodnega najdemo v njih tudi amonijevega, led ogljikovega dioksida in druge. Tukaj ocenimo življensko dobo kometa iz vodnega ledu.

Začnimo z modelom izhlapevanja ledene kroglice v Zemljini atmosferi, kot so tiste v letalskih sledeh. Del mase  $dm$  izhlapi po tem, ko prejme ustrezno količino toplotne  $dQ$ : najprej se segreje od začetne temperature  $T_0$  do temperature ledišča 273 K, za kar je potrebne<sup>1</sup>  $dm \cdot c_L \cdot (273 - T_0)$  toplotne, nato se stali  $dm \cdot q_t$ , zatem se ledena voda segreje do vreliča  $dm \cdot c_V \cdot 100$  in na koncu izpari  $dm \cdot q_i$ . Skupaj

$$dQ = dm \cdot [(273 - T_0) \cdot c_L + q_t + 100 \cdot c_V + q_i]$$

To toplopo zagotavlja Sonce. V času  $dt$  kroglica prejme  $P \cdot dt$  toplotne, kjer je  $P = (1-\alpha) \cdot j \cdot S$ , albedo  $\alpha$ , solarna konstanta  $j = 1350 \text{ W/m}^2$  in presek kroglice  $S = \pi R^2$ .

Upoštevamo še

$$dm = \rho_L \cdot dV = \rho_L \cdot 4\pi R^2 \cdot dR$$

pa dobimo

$$\frac{dR}{dt} = \frac{(1-\alpha) \cdot j}{4q} \quad (1)$$

kjer je  $q = \rho_L \cdot [(273 - T_0) \cdot c_L + q_t + 100 \cdot c_V + q_i]$ .

10 km nad tlemi je temperatura  $-50^\circ\text{C}$ , iz česar sledi vrednost  $q \doteq 2.84 \text{ GJ/m}^3$ . Pri albedu  $\alpha = 0.8$  tako kroglico pobira s konstantno hitrostjo

$$\frac{dR}{dt} = \frac{(1-0.8) \cdot 1350}{4 \cdot 2.84 \cdot 10^9} \doteq 23.7 \text{ } \mu\text{m/s}$$

Kroglice premera 1  $\mu\text{m}$  izhlapijo v 21 sekundah, tiste premera 0.1 mm pa v 35 minutah.

Da bo model opisal tudi izhlapevanje kometa, je treba vanj vključiti spreminjačo se razdaljo do Sonca. Položaj kometa, ki se giblje po elipsi, naj opisujeta razdalja  $r$  do Sonca v gorišču elipse, in kot  $\vartheta$ , ki je v periheliju enak  $\vartheta = 0$ . Gostota toka pojema s kvadratom razdalje  $j(r) = j_0 \cdot (r_0/r)^2$ , pri čemer kot referenco vzamemo površino Sonca z  $r_0 = 700\,000 \text{ km}$ , kjer je  $j_0 = 60 \text{ MW/m}^2$ .

Enačba (1) se spremeni v

$$\frac{dR}{dt} = (1-\alpha) \cdot \frac{j_0 \cdot r_0^2}{4q r^2}$$

<sup>1</sup>  $c_L$  in  $c_V$  sta specifični toplotni ledu in vode,  $q_t$  in  $q_i$  sta talilna in izparilna toplota,  $\rho_L$  je gostota ledu.

Ko upoštevamo  $dR/dt = dR/d\vartheta \cdot d\vartheta/dt$ , sledi

$$\frac{dR}{d\vartheta} = (1-\alpha) \cdot \frac{j_0 \cdot r_0^2}{4q (r^2 \dot{\vartheta})}$$

Ploščinska hitrost  $r^2 \dot{\vartheta}$  je po 3. Keplerjevem zakonu za dani komet konstanta, zato jo označimo s  $H$  in jo izračunamo iz ploščine elipse  $\pi ab$  in obhodnega časa  $t_0$ . Na koncu sledi:

$$\frac{dR}{d\vartheta} = (1-\alpha) \cdot \frac{j_0 \cdot r_0^2}{4q H} \quad (2)$$

kjer je vsakemu kometu lasten  $H = \pi a^2 \sqrt{1-e^2}/t_0$ . Iz (2) je razvidno, da je zmanjševanje polmera kometa po kotu  $\vartheta$  konstantno  $K = dR/d\vartheta$ . Če je današnji polmer  $R_0$ , je število obhodov kometa, ki jih bo opravil preden izhlapi

$$n = \frac{\vartheta_{\max}}{2\pi} = \frac{R_0}{2\pi K} \quad (3)$$

ali v časovnih enotah  $n \cdot t_0$ .

	Halley	NeoWise	Hale-Bopp
$a \text{ [a.e.]}$	17.7	300.0	177.4
$e$	0.96658	0.99921	0.99498
$t_0 \text{ [y]}$	74.7	5000.0	2500.0
$R_0 \text{ [m]}$	5500	2500	30000
$n_{\alpha=0.0}$	927	279	5904
$t_{\alpha=0.0}$	69 ky	1396 ky	14759 ky
$n_{\alpha=0.5}$	1855	559	11808
$t_{\alpha=0.5}$	139 ky	2793 ky	29519 ky
$n_{\alpha=0.8}$	4637	1396	29519
$t_{\alpha=0.8}$	346 ky	6982 ky	73797 ky

Tabela 1: Rezultati (3) za tri znane komete in tri vrednosti albeda, kjer so  $a$  velika polos trajektorije,  $e$  ekscentričnost,  $t_0$  obhodni čas in  $R_0$  zadnji znani (povprečni) polmer. Primer: če je (in bo) albedo kometa NeoWise  $\alpha = 0.5$ , potem bo izhlapel po približno 559 obratih, kar bo trajalo 2793 tisoč let.

Odstopanje napovedi od pravih vrednosti lahko pripišemo predvsem drugim vrstam ledu v kometih, saj ti za izhlapitev oziroma sublimacijo potrebujejo manj toplotne na enoto mase. Ti popravki bi čase v tabeli skrajšali, podaljšali pa bi jih kamniti deli, ki ne hlapijo.

Aleš Berkopek

# V A B I L O

Z mesecem februarjem smo se odločili, da preidemo na hibridno izvedbo mesečnih sestankov. Sestanki bodo tako potekali v živo na Fakulteti za matematiko in fiziko v Ljubljani, hkrati pa bomo tako kot doslej poskrbeli tudi za možnost udeležbe na daljavo.

Vabimo vas na redni mesečni sestanek Astronomskega društva Javornik, ki bo v torek 18. februarja 2025 ob 18.00 uri. Sestanek bo potekal v prostorih Fakultete za matematiko in fiziko Univerze v Ljubljani na Jadranski cesti 19 v predavalnici F4 (prvo nadstropje). Hkrati se bo sestanka mogoče udeležiti tudi daljavo prek povezave <https://private.vid.arnes.si/rxdq-4sdw-8qh7>.

Pogledali si bomo prispevek o tem, kaj bi lahko obstajalo pred velikim pokom.



Prispevek najdete na povezavi <https://www.youtube.com/watch?v=QAuf97BhgRY>.  
Vabljeni!

Bernard Ženko

Dodatne informacije o tem in preteklih predavanjih najdete na <http://www.adj.si/MesecniSestanki/>.

## Efemeride februar 2025

(Efemeride si lahko ogledate tudi v reviji Življenje in tehnika.)

datum	Sonc		Luna		čas
	vzhod	zahod	vzhod	zahod	
01.02.	07:24	17:07	08:59	20:55	CET
05.02.	07:19	17:13	10:22	00:56	CET
10.02.	07:12	17:21	14:50	06:26	CET
15.02.	07:05	17:28	20:41	08:14	CET
20.02.	06:56	17:36	01:06	09:46	CET
25.02.	06:48	17:43	05:46	14:24	CET

Planeti:

- \* **Merkur** je najlepše viden konec meseca na večernem nebu, ko v ozvezdju Rib zahaja dobro uro za Sonce.
- \* **Venera** februarja zahaja okoli devetih zvečer, prav tako v ozvezdju Rib.
- \* **Mars** je sprva na nebu vso noč, nato pa zahaja vse bolj zgodaj in konec meseca zaide že okoli petih. Nahaja se v ozvezdju Dvojčkov.
- \* **Jupiter** je v ozvezdju Bika sprva viden do pol štirih zjutraj, konec meseca pa zaide okoli dveh.

- \* **Saturn** v ozvezdju Vodnarja opazujemo zvečer, sprva do osmih, konec meseca pa le še do pol sedmih.
- \* **Uran** je na začetku februarja na nebu do dveh, konec meseca pa v ozvezdju Ovna zaide okoli polnoči.

Urška Pajer

## Napišite prispevek!

Mesečnik potrebuje prispevke. Zato pozivam vse, ki želite kaj objaviti, da mi po elektronski pošti pošljete svoj prispevek. Prispevki so lahko raznovrstni: poročilo o opazovanju, slika, risba, zanimiva astronomska novica, predstavitev domačega observatorija ali teleskopa, skratka – karkoli, kar bodo ostali člani društva z zanimanjem prebrali.

Aram Karalič