2. série

U1)

a) 0° (obzor)

Tak je to tím z důvodu atmosférické extinkce, pohodíš a lajch řečeno; tím delší dráhu paprsek světla urazí, tím slabší je. Proto přímo nad námi vidíme hvězdy nejjasnější, nejlépe a na obzoru tak spatné.

3/3

U2)

c) James Clerk Maxwell

2/2

U3)

 exclusive or = ⅂a·b + a·⅂b
= neekvivalence

 NOT (INVERTER) = ⅂a = negace

 = a·b
and = logický součin

a) 0
b) 0
c) 1
d) ∧

5/5

II.A)

Ano (překvapivě, taky se ptáš), lze pozorovat podobný jev i na Venuši. Přirozeně Venuše nemá své vlastní magnetické pole, ale má slabé indukované magnetické pole, které vzniká interakcí se slunečním magnetickým polem a atmosférou planety. Probíhá to docela podobně jako se Zemí, sluneční vítr dopraví plazmoid k Venuši a tam interaguje s ionty v její ionosféře. Vzniká něco, čemu se říká "magnetotail".

4/4

II.E)

1) b) λmax je nepřímo úměrná teplotě tělesa

2) čím teplejší hvězda je, tím kratší vlnové délky vyzařuje, spektrální třídy hvězd (O B A F G K M T) ← (prostě spektrum hvězd)

3) d) Wienův posunovací zákon

5/5

II B)

f₀ = vysílací frekvence

fp = pozorovací frekvence

β = v (rychlost) / c (rychlost světla)

f = c / λ (vlnová délka)

$$f_p = \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} \, f_0$$

$$\frac{c}{\lambda} = \sqrt{\frac{1+\beta}{1-\beta}} \cdot \frac{c}{\lambda_0}$$

$$\frac{c^2}{\lambda^2} = \frac{c^2}{\lambda_0^2} \cdot \frac{1+\beta}{1-\beta} \Big/ \lambda_0^2$$

$$\lambda_0^2 = \lambda^2 \cdot \frac{1+\beta}{1-\beta} \Big/ (1-\beta)$$

$$\lambda_0^2 (1-\beta) = \lambda^2 (1+\beta)$$

$$\lambda_0^2 - \lambda_0^2 \beta = \lambda^2 + \lambda^2 \beta$$

$$\lambda_0^2 - \lambda^2 = \beta(\lambda_0^2 + \lambda^2) \Big/ (\lambda^2 + \lambda^2)$$

$$\beta = \frac{\lambda_0^2 - \lambda^2}{\lambda_0^2 + \lambda^2}$$

$$\beta \doteq 0,237$$

$$v = \beta c \approx 0,237 \cdot 300\,000$$

$$\boxed{v \doteq 71\,000 \text{ km/s}}$$

Musel by se pohybovat rychlostí 71 000 km/s.

5/5

pozorovaná
pozorovaná