MKI – březen 2023

II.U1 - A

II.U2 - C

II.U3 - a=0, b=0, c=1, d=1



II.A

Venuše sice nemá vlastní magnetické pole, jako Země, ale i přesto k podobnému jevu dochází a to při srážce částic slunečního větru a molekul atmosféry Venuše. Tato polární zář není vidět z povrchu planety, ale jen z vesmíru a jelikož atmosféra Venuše neobsahuje větší množství kyslíku ani dusíku (je tvořena převážně CO₂), které by vyzařovaly světlo, není příliš jasná. Astronomové jí pozorují v dobách zvýšené sluneční aktivity.

II.K

- 1. B
- 2. Hvězdy které mají bílou, až modrou barvu mají vyšší teplotu, než ty žluté/oranžové. S rostoucí teplotou se tedy vlnová délka zkracuje.
- 3. D

II.B

Z Dopplerova relativistického jevu vyplývá vztah $\lambda_p = \sqrt{\frac{1+\frac{v}{c}}{1-\frac{v}{c}}}\lambda_z$ (λ_p – pozorovaná vlnová délka, λ_z –

vlnová délka zdroje). Tento vztah platí pro tělesa co se od sebe oddalují, v tomto příkladu se k sobě přibližují, takže rychlost vyjde záporně.

Po úpravě:

$$v = c \frac{\lambda_G^2 - \lambda_R^2}{\lambda_G^2 + \lambda_R^2} \quad v = \frac{550^2 - 70^{-2}}{500^2 + 70^{-2}} c \quad v = \frac{-75}{317} c = -0.237 c = -71 \cdot 10^6 ms^{-1} = -255.6 \cdot 10^6 kmh^{-1}$$

 Řidič by se tedy musel pohybovat rychlostí 255.6*10⁶ kmh⁻¹.