

PŘIJÍMACÍ ZKOUŠKA NA NAVAZUJÍCÍ MAGISTERSKÉ STUDIUM 2024

Studijní program: FMUPN

Varianta A

Řešení úloh pečlivě odůvodněte.

Úloha 1 (20 bodů)

(a) Rozhodněte, zda následující posloupnost je omezená:

$$\left\{ (\log n)^{\log n} - n^{\log(\log n)} \right\}_{n=2}^{\infty}.$$

(b) Dokažte, že pro každé $n \in \mathbb{N}$ platí následující rovnost:

$$\sum_{k=1}^n k^2 = \frac{n(n+1)(2n+1)}{6}.$$

(c) Spočtete následující limitu:

$$\lim_{n \rightarrow \infty} \sqrt[n]{3^n - n2^n}.$$

Jednotlivé kroky výpočtu řádně zdůvodněte.

Úloha 2 (20 bodů)

At

$$M = \{(x, y, z) \in \mathbb{R}^3 : z^2 \sqrt{x^2 + y^2} \leq 1\},$$

$$N = \{(x, y, z) \in \mathbb{R}^3 : \sqrt{x^2 + y^2} \leq z\}.$$

Je množina $K := M \cap N$ omezená? Určete objem množiny K .

Úloha 3 (20 bodů)

Uvažujme planetu o hmotnosti M a poloměru R umístěnou v počátku systému souřadnic.

I. část

Odvoďte vztah pro potenciální energii tělesa o hmotnosti m , které je v bodě o polohovém vektoru \vec{r} , přičemž $r > R$, a působí na něj gravitační síla planety

$$\vec{F}_G = -G \frac{M m}{r^3} \vec{r},$$

kde G je gravitační konstanta.

II. část

Odvoďte vztah pro únikovou rychlost z povrchu planety pomocí zákona zachování energie.

Úloha 4 (20 bodů)

Uvažujte těleso, které má nenulovou počáteční hybnost a které je ve směru pohybu tlumeno pružinou až na $p = 0$.

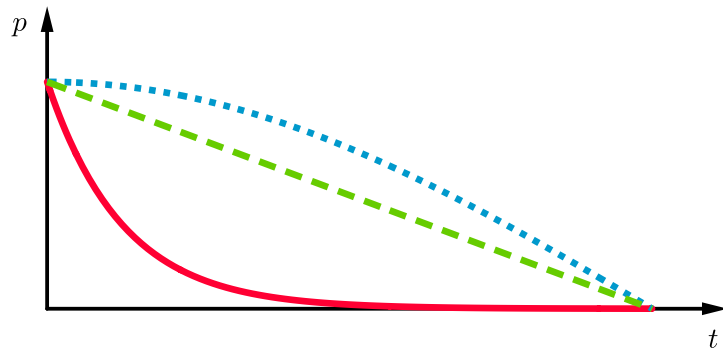
I. část

Který z grafů na obrázku 1 by mohl odpovídat časovému průběhu velikosti hybnosti v popsané situaci? Svůj výběr zdůvodněte.

II. část

Nyní uvažujme, že tělesem, jehož pohyb je tlumen, je člověk o hmotnosti 100 kg. Jeho počáteční velikost hybnosti je $1000 \text{ kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$ a nulové hodnoty dosáhne během 0, 1 s. Může tento proces přežít? Svoji odpověď zdůvodněte.

OBRÁZEK 1. Závislost velikosti hybnosti na čase



Jako kritickou hodnotu přetížení, kdy člověk umírá, považujte 20 g.

PŘIJÍMACÍ ZKOUŠKA NA NAVAZUJÍCÍ MAGISTERSKÉ STUDIUM 2024

Studijní program: FMUPN

Varianta A – Řešení

Úloha 1 (20 bodů)

- (a) Protože $(\log n)^{\log n} = e^{\log n \log(\log n)} = n^{\log(\log n)}$, posloupnost je konstantně nulová, a tedy též omezená.
- (b) Důkaz provedeme indukcí. Pro $n = 1$ je rovnost triviální. Předpokládejme, že rovnost platí pro $n \in \mathbb{N}$. Pak

$$\begin{aligned} \sum_{k=1}^{n+1} k^2 &= (n+1)^2 + \sum_{k=1}^n k^2 = (n+1)^2 + \frac{n(n+1)(2n+1)}{6} = \\ &= \frac{n+1}{6} (6(n+1) + n(2n+1)) = \frac{(n+1)(n+2)(2n+3)}{6}, \end{aligned}$$

čímž je rovnost dokázána pro $n+1$.

- (c) Z růstové škály plyne, že $\lim_{n \rightarrow \infty} \frac{n2^n}{3^n} = 0$. Existuje tedy $n_0 \in \mathbb{N}$ takové, že pro každé $n > n_0$ je

$$\sqrt[n]{\frac{1}{2}} < \sqrt[n]{1 - \frac{n2^n}{3^n}} < 1.$$

Z věty o dvou polícajtech a známého faktu, že $\lim_{n \rightarrow \infty} \sqrt[n]{c} = 1$ pro libovolné $c > 0$, okamžitě plyne

$$\lim_{n \rightarrow \infty} \sqrt[n]{3^n - n2^n} = 3 \lim_{n \rightarrow \infty} \sqrt[n]{1 - \frac{n2^n}{3^n}} = 3 \cdot 1 = 3.$$

Úloha 2 (20 bodů)

Množina K není omezená, protože např. $(0, 0, z) \in K$ pro libovolné $z \geq 0$. Dále platí, že $(x, y, z) \in K$, právě když $z \geq 0$ a $\sqrt{x^2 + y^2} \leq \min\{z, z^{-2}\}$. Navíc $\min\{z, z^{-2}\} = z$ pro $z \leq 1$ a $\min\{z, z^{-2}\} = z^{-2}$ pro $z \geq 1$. Objem množiny K můžeme vyjádřit jako integrál z jedničky přes množinu K . Následně tento integrál počítáme pomocí Fubiniovy věty s použitím vzorce pro obsah kruhu:

$$\begin{aligned} \int_K 1 \, d(x, y, z) &= \int_0^1 \int_{\{(x,y): \sqrt{x^2+y^2} \leq z\}} 1 \, d(x, y) \, dz + \\ &\quad + \int_1^\infty \int_{\{(x,y): \sqrt{x^2+y^2} \leq z^{-2}\}} 1 \, d(x, y) \, dz = \\ &= \int_0^1 \pi z^2 \, dz + \int_1^\infty \pi z^{-4} \, dz = \pi \left(\left[\frac{1}{3} z^3 \right]_0^1 + \left[-\frac{1}{3} z^{-3} \right]_1^\infty \right) = \frac{2}{3} \pi. \end{aligned}$$

Úloha 3 (20 bodů)

$$\vec{F}_G = -G \frac{M m}{r^3} \vec{r}. \quad (1)$$

I. část

Gravitační síla a potenciální energie souvisí podle vztahu

$$\vec{F}_G = -\text{grad } E_p. \quad (2)$$

Rozepíšeme si obě strany rovnice (2) do složek:

$$\vec{F}_G = (F_x, F_y, F_z) = -\left(\frac{\partial E_p}{\partial x}, \frac{\partial E_p}{\partial y}, \frac{\partial E_p}{\partial z}\right) = -\text{grad } E_p$$

a E_p vypočítáme například z x -ové složky. Je-li $F_x = -\partial E_p / \partial x$, potom platí

$$E_p = -\int F_x dx.$$

S přihlédnutím k rovnici (1) můžeme integrál rozepsat a vypočítat:

$$\begin{aligned} E_p &= -\int F_x dx = G M m \int \frac{x}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{3}{2}}} dx = \\ &= \left. \begin{array}{l} \text{substituce:} \\ t = x^2 + y^2 + z^2 \\ \frac{dt}{dx} = 2x \\ \frac{dt}{2} = x dx \end{array} \right| = G M m \int t^{-\frac{3}{2}} \frac{dt}{2} = \frac{G M m}{2} t^{-\frac{1}{2}} + c = \\ &= -G \frac{M m}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} + c, \end{aligned}$$

kde výraz $\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$ nahradíme r a kde c je integrační konstanta. Protože jsme E_p počítali z parciální derivace podle proměnné x , je obecně $c = c(y, z)$. Kdybychom ale počítali E_p z rovnice $F_y = -\frac{\partial E_p}{\partial y}$, resp. $F_z = -\frac{\partial E_p}{\partial z}$, vyšlo by nám E_p stejně a $c = c(x, z)$, resp. $c = c(x, y)$. Z toho ale vyplývá, že c musí být konstantou. Platí tedy, že

$$E_p = -G \frac{M m}{r} + c.$$

Význam konstanty c je patrný pro $r \rightarrow \infty$. Potom výraz $-G \frac{M m}{r} \rightarrow 0$ a c je potenciální energie v nekonečnu. Ta se typicky klade rovna 0. Potenciální energie gravitačního pole popsaného rovnicí (1) je tedy

$$E_p = -G \frac{M m}{r}.$$

II. část

Těleso, které má uniknout gravitačnímu působení planety, musí teoreticky odletět do „nekonečna“, kde F_G a E_p konvergují k 0. Díky tomu, že tam na něj už gravitační síla „nedosáhne“, stačí, aby mělo těleso na začátku právě takovou rychlost, resp. kinetickou energii E_k , aby během unikání postupně zpomalovalo a „zastavilo se v nekonečnu“. Jinak řečeno, pro $r \rightarrow \infty$ platí, že $E_p \rightarrow 0$ a $E_k \rightarrow 0$. Pro $r \rightarrow \infty$ tedy celková mechanická energie konverguje k 0. Ze zákona zachování mechanické energie potom vyplývá, že celková mechanická energie musela být rovna 0 i na začátku, tj.

$$E_k + E_p = 0.$$

Dosadíme za vztahy pro jednotlivé energie a položíme $r = R$, jelikož má těleso uniknout z povrchu planety. Získáváme tedy vztah

$$\frac{1}{2} m v^2 - G \frac{M m}{R} = 0,$$

z něhož vyjádříme rychlost:

$$v = \sqrt{\frac{2GM}{R}}.$$

Úloha 4 (20 bodů)

I. část

Časový průběh velikosti hybnosti by mohl odpovídat modrému, tečkovanému grafu.

Pružina brzdí těleso silou, která je přímo úměrná výchylce a vhodnou volbou vztažné soustavy může být vyjádřena rovnicí

$$F = -kx, \quad (3)$$

kde k je tuhost pružiny a x okamžitá výchylka z rovnovážné polohy. Řešením rovnice (3) je harmonický průběh okamžité výchylky, a proto má harmonický průběh i působící síla.

Síla a hybnost spolu souvisí podle 2. Newtonova zákona rovnicí

$$F = \frac{dp}{dt}.$$

Má-li být síla derivací hybnosti a zároveň má harmonický průběh, musí mít harmonický průběh i hybnost. To na obrázku 1 splňuje pouze modrý, tečkovaný graf, který by mohl být částí funkce kosinus.

II. část

Člověk by popsaný proces mohl přežít.

Ze zadání vyplývá, že změna velikosti hybnosti je $\Delta p = 1000 \text{ kg} \cdot \text{m} \cdot \text{s}^{-1}$ a změna času je $\Delta t = 0,1 \text{ s}$. Můžeme tedy přibližně určit rázovou sílu, která na člověka působí:

$$F \approx \frac{\Delta p}{\Delta t},$$

což po dosazení dává hodnotu 10000 N. Takováto síla odpovídá u 100kg člověka zrychlení $100 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$. Budeme-li uvažovat $g = 10 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$, získáme hodnotu přetížení 10 g , což je polovina oproti kritické hodnotě 20 g .