

Landskeppni í eðlisfræði 2025

Úrslitakeppni

15. mars kl. 09:00-12:00

- **Leyfileg hjálpargögn:** Reiknivél sem geymir ekki texta.
- Keppnin samanstendur af 3 dæmum. Hvert af þessum þremur dæmum gildir 10 stig.
- Athugaðu hvort þú hafir fengið öll dæmin.
- Ekki er dregið niður fyrir röng svör.
- Liðunum í hverju dæmi er ekki endilega raðað eftir erfiðleikastigi.
- Það má alltaf leysa seinni liði þó fyrri liðir hafi ekki verið leystir.
- Skrifðu lausnirnar þínar snyrtilega á lausnablöðin sem þú færð afhent og merktu þau vel.
- Tekið verður tillit til útreikninga við yfirferð á dæmum.

Þekktir fastar

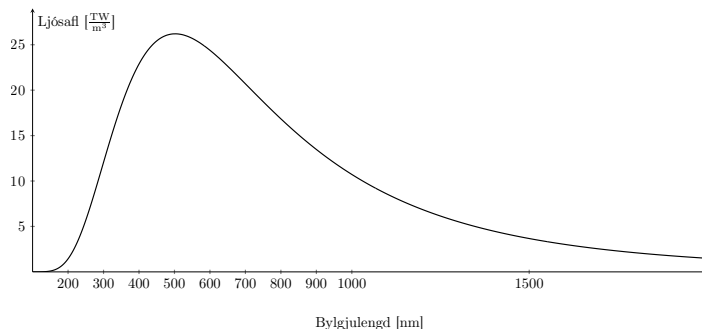
Nafn	Tákn	Gildi
Hraði ljóss í tómarúmi	c	$3,00 \cdot 10^8 \text{ m/s}$
Segulsvörunarstuðull tómarúms	μ_0	$1,26 \cdot 10^{-6} \text{ N/A}^2$
Rafsvörunarstuðull tómarúms	ϵ_0	$8,85 \cdot 10^{-12} \text{ F/m}$
Coulombs fastinn	k_e	$8,99 \cdot 10^9 \text{ N m}^2/\text{C}^2$
Grunnhleðslan	e	$1,60 \cdot 10^{-19} \text{ C}$
Massi rafeindar	m_e	$9,11 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$
Massi róteindar	m_p	$1,67 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$
Avogadrosar talan	N_A	$6,02 \cdot 10^{23} \text{ 1/mól}$
Gasfastinn	R	$8,31 \text{ J/(K mól)}$
Stefan-Boltzmann fastinn	σ	$5,67 \cdot 10^{-8} \text{ W/(m}^2\text{K}^4)$
Þyngdarhröðun við yfirborð jarðar	g	$9,82 \text{ m/s}^2$
Þyngdarlögmálsfastinn	G	$6,67 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3/(\text{kg s}^2)$
Planck fastinn	\hbar	$1,05 \cdot 10^{-34} \text{ J s}$
Boltzmann fastinn	k_B	$1,38 \cdot 10^{-23} \text{ J/K}$

1 Svarthol (10 stig)

Hluti A: Varmafræði sólarinnar (4 stig)

Rifjum upp tvö grunnlögmál varmageislunar:

- **Lögmál Wiens:** hámarksútgeislun hlutar með hitastig T verður við bylgjulengd, $\lambda_w = \frac{b}{T}$, þar sem $b = 2,9 \cdot 10^{-3} \text{ K m}$ er fasti Wiens.
- **Stefan-Boltzmann lögmálið:** hlutur með hitastig T og yfirborðsflatarmál A geislar frá sér með afli $P = \epsilon \sigma AT^4$, þar sem $\sigma = 5,67 \cdot 10^{-8} \frac{\text{W}}{\text{m}^2 \text{K}^4}$ er Stefan-Boltzmann fastinn og $0 \leq \epsilon \leq 1$ er eðlisgeislun hlutarins.



- (a) (1 stig) Grafið sýnir útgeislun sólarinnar sem fall af bylgjulengd. Hvert er hitastig sólarinnar?
- (b) (0,5 stig) Geisli sólarinnar er $r_S = 6,96 \cdot 10^8 \text{ m}$. Metið geislunarafl sólarinnar.
- (c) (2,5 stig) Stærsta sólarorkuver heims er að finna í Ürümqi, höfuðborg sjálfstjórnarhéraðsins Xinjiang í norðvesturhluta Kína. Stærð svæðisins sem að sólarcellurnar leggja undir sig þar þekur $1,3 \cdot 10^8 \text{ m}^2$ að flatarmáli. Metið hversu mikið rafmagn þetta sólarorkuver getur framleitt á einu ári í einingunni J. Fjarlægðin milli jarðarinnar og sólarinnar er $1 \text{ AU} = 1,5 \cdot 10^{11} \text{ m}$. Til samanburðar er orkunotkun Íslendinga $2,2 \cdot 10^{17} \text{ J}$ á ári.

Hluti B: Hawking-geislun svarthols (6 stig)

- (d) (1 stig) Skoðum hnött með massa M og geisla R . Hlut með massa m er skotið frá yfirborði hnattarins með upphafshraða v . Notið orkuvarðveislu til að finna minnsta hraðann v_{lausn} sem hluturinn þarf að hafa til að sleppa í óendanlega fjarlægð frá hnetinum.
- (e) (0,5 stig) Mesti mögulegi lausnarhraði frá hnetti með massa M og geisla R er ljóshraðinn, $v_{\text{lausn}} = c$. Notið niðurstöðuna úr liðnum hér á undan til að ákvarða þann geisla R_S sem hnöttur þarf að hafa til þess að ekkert sleppi frá yfirborði hans, ekki einu sinni ljós. Þessi geisli nefnist Schwarzschild-geisli.

Óvissulögmál Heisenbergs segir að óvissan í staðsetningu, Δx , og óvissan í skriðþunga, Δp , uppfylla sambandið $\Delta x \Delta p \geq \frac{\hbar}{2}$ þar sem $\hbar = 1,05 \cdot 10^{-34} \text{ Js}$ er fasti Plancks.

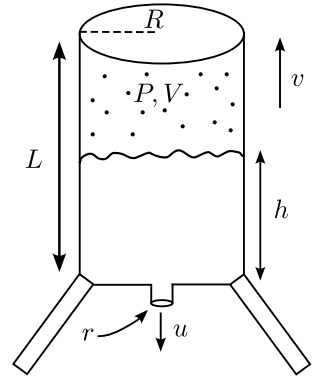
- (f) (0,5 stig) Metið óvissuna Δx á staðsetningu agnar sem er inni í svartholi.
- (g) (0,5 stig) Metið óvissuna, Δp , á skriðþunga agnarinnar ef $p = mv$ og hún ferðast hægar en ljós.
- (h) (1 stig) Notið skilgreininguna á hitastigi úr varmafræði $E = k_B T$ ásamt $E = mc^2$ til að ákvarða Hawking hitastig svartholsins, T_H einungis sem fall af G, \hbar, k_B, c og heildarmassa svartholsins M .
- (i) (1 stig) Notið Hawking-hitastigið úr liðnum á undan ásamt Stefan-Boltzmann lögmálinu til að ákvarða Hawking-geislunina P_H . Orkan sem svartholið tapar vegna varmageislunar er gefin með $P_H = -\frac{d}{dt}(Mc^2)$. Notið þetta til að finna fasta A og veldi n þannig að tímaþróun á massa svartholsins fylgi diffurjöfnunni

$$\frac{dM}{dt} = -\frac{A}{M^n}.$$

- (j) (1,5 stig) Leysið diffurjöfnuna og ákvarðið heildartímann, τ , sem líður frá því að svartholið í miðju vetrarbrautarinnar (Sgr A*) hefur gufað upp ef massi þess í dag er $M_0 = 8,2 \cdot 10^{34} \text{ kg}$ (að því gefnu að það stækki ekki í millitíðinni).

2 Vatnseldflaug (10 stig)

Í þessu dæmi skoðum við vatnseldflaug. Hægt er að búa til einfalda heimagerða vatnseldflaug með því að taka 2 L gosflösku og fylla hana að hluta með vatni. Lofti er dælt inn í flöskuna í gegnum stútinn þar til þrýstingurinn inni í henni verður nægur til að stúturinn losni þannig að vatnið þrýstist snögglega út, og samkvæmt þriðja lögmáli Newtons skýst eldflaugin upp. Markmið okkar í þessu dæmi verður að meta hversu hátt vatnseldflaugin kemst.



Uppstillingin sem að við höfum í huga er 2 L vatnsflaska með massa $m_{\text{flaska}} = 45 \text{ g}$ ásamt 1 L af vatni. Hæð gosflöskunnar er $L = 31,5 \text{ cm}$ og geisli hennar er $R = 4,5 \text{ cm}$. Stúturinn er með geisla $r = 1,4 \text{ cm}$. Þegar flaskan losnar frá stútnum er upphafsþrýstingurinn inni í flöskunni $P_0 = 5P_a$ þar sem $P_a = 1 \text{ atm} = 101,3 \text{ kPa}$. Eðlismassi vatns er $\rho_v = 1000 \text{ kg/m}^3$ og eðlismassi lofts er $\rho_\ell = 1,225 \text{ kg/m}^3$.

- (0,5 stig)** Hvert er rúmmál flöskunnar, V_f , í einingunni m^3 ? Hvert er rúmmál loftsins, V_0 , inni í flöskunni á augnablikinu þegar eldflaugin tekur á loft?
- (0,5 stig)** Hver er massi eldflaugarinnar, M_0 , í upphafi og þegar allt vatnið hefur tæmst úr henni, M_f .
- (0,5 stig)** Gerum ráð fyrir að loftið inni í flöskunni fylgi jafnhitaferli en það þýðir að $T = \text{fasti}$ í ferlinu. Notið gaslögmálið til að ákvarða þrýsting loftsins, P_f , inni í flöskunni á augnablikinu sem að öllu vatninu hefur verið þrýst út úr flöskunni.
- (1,5 stig)** Ákvarðið hraða vatnsins, u , út um stút flöskunnar sem fall af þrýsting inni í flöskunni, $P(t)$. Þið megið nota nálgunina $r \ll R$ og gera ráð fyrir að h sé svo lítið að áhrif þrýstings frá vökvasúlunni ($\rho_v g h$) eru hverfandi.
- (0,5 stig)** Hversu miklum massa tapar eldflaugin á tímaeiningu, $\frac{dM}{dt}$, sem fall af u, r og ρ_v .
- (0,5 stig)** Krafturinn sem knýr eldflaugina upp er gefinn með $T = u \frac{dM}{dt}$. Notið niðurstöðurnar í liðunum hér á undan til að sýna að til séu fastar α og β þannig að $T = \alpha P + \beta$.
- (1 stig)** Notið liðina hér á undan til að ákvarða u_f og T_f þegar vatnið hefur tæmst úr flöskunni.

Með gaslögmálinu má sýna að þrýstingurinn inni í flöskunni fylgir afleiðujöfnunni $\frac{dP}{dt} = -\frac{P^2 A}{P_0 V_0} \sqrt{\frac{2}{\rho}(P - P_a)}$, þar sem að A er þverskurðarflatarmál stútsins. Einungis er hægt að leysa þessa afleiðujöfnu með tölulegum aðferðum en samt er hægt að nota hana til að ákvarða heildartímann τ sem að líður frá því að vatnseldflaugin fer af stað og þar til að allt vatnið hefur tæmst úr flöskunni:

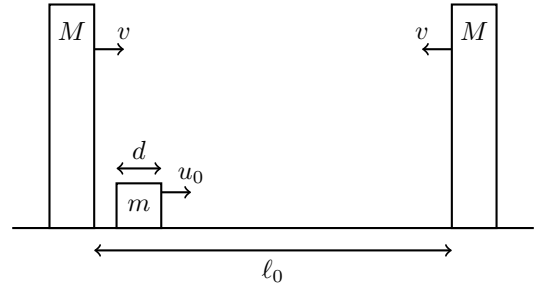
$$\tau = \frac{V_0}{A} \sqrt{\frac{\rho_v}{2P_a}} \left[\sqrt{-1 + \frac{P_0}{P_a}} - \frac{V_f}{V_0} \sqrt{-1 + \frac{P_0 V_0}{P_a V_f}} + \frac{P_0}{P_a} \arctan\left(\sqrt{-1 + \frac{P_0}{P_a}}\right) - \frac{P_0}{P_a} \arctan\left(\sqrt{-1 + \frac{P_0 V_0}{P_a V_f}}\right) \right].$$

- (1 stig)** Reiknið tölulegt gildi á tímanum τ .
- (3 stig)** Metið hraða eldflaugarinnar $v(\tau)$ þegar eldsneytið þrýtur.
- (1 stig)** Metið hver mesta hæð, h_{max} , vatnseldflaugarinnar verður. Húsið loftmótsstöðu.

3 Hvers vegna komumst við ekki hraðar en ljós? (10 stig)

Tveir veggir með massa M hreyfast í átt hvor að öðrum með föstum hraða v . Á milli þeirra er kubbur með massa $m \ll M$ og breidd $d \ll \ell_0$, sem upphaflega hefur hraðann $u_0 > v$. Kubburinn og veggirnir renna án núnings, og loftmótsstaða er hunsuð.

Gerum ráð fyrir að allir árekstrar kubbsins við veggina séu al-fjadrandi, þ.e. að engin orka tapist í árekstrunum. Enn fremur haldast veggirnir á stöðugum hraða v í gegnum allt ferlið, t.d. með aðstoð vélar eða annars utanaðkomandi búnaðar. Upphaflegt bil milli veggjanna er ℓ_0 , og við tímann $t = 0$ er kubburinn staðsettur við vinstri vegginn og stefnir í átt að hægri veggnum.



- (a) (0,5 stig) Hversu langur tími, τ , líður þar til bilið á milli veggjanna er orðið jafnt breidd kubbsins, d ?
- (b) (1 stig) Látum u_n tákna hraða kubbsins eftir n árekstra. Sýnið að hraði kubbsins eftir $n + 1$ árekstur uppfyllir rakningarformúluna $u_{n+1} = Au_n + Bv$ þar sem A og B eru fastar. Finnið gildin á A og B að því gefnu að $M \gg m$.

Ábending: Afstæður hraði kubbsins miðað við vegginn er varðveittur í árekstrinum (fyrir utan formerki).

- (c) (0,5 stig) Notið rakningarformúluna til þess að ákvarða hraða kubbsins eftir N árekstra einungis sem fall af u_0, N og v .
- (d) (1 stig) Látum $\ell_n \gg d$ tákna bilið á milli veggjanna þegar n -ti árekstur á sér stað. Sýnið að til séu fastar α, β, γ og δ (hugsanlega háðir n) þannig að ℓ_n uppfylli rakningarformúluna:

$$\ell_n = \frac{\alpha u_0 + \beta v}{\gamma u_0 + \delta v} \ell_{n-1}.$$

- (e) (1 stig) Notið rakningarformúluna til að ákvarðið bilið, ℓ_N , á milli veggjanna við N -ta árekstur einungis sem fall af u_0, v, N og ℓ_0 .
- (f) (1 stig) Metið fjölda árekstra, N , sem eiga sér stað þar til að $\ell_N = d$.
- (g) (1 stig) Veljið gildi á ℓ_0, v, u_0 og d þ.a. kubburinn nái hraða sem er meiri en ljóshraði, c , í ferlinu.

Ástæðan fyrir þessari mótsögn er sú að hingað til höfum við notað sígilda skilgreiningu á skriðþunga, $p = mv$. Samkvæmt takmörkuðu afstæðiskenningunni verður hins vegar að nota eftirfarandi leiðréttingu

$$p = \gamma(v)mv, \quad \text{þar sem} \quad \gamma(v) = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}},$$

er Lorentz-stuðullinn og hreyfiorkan sömuleiðis leiðréttist með $K = (\gamma(v) - 1)mc^2$. Þrátt fyrir þessar breytingar er eitt merkilegt atriði enn satt: Afstæður hraði kubbsins miðað við vegginn helst óbreyttur í hverjum árekstri, nú í ljósi hraðasamlagnningarformúlunnar í takmörkuðu afstæðiskenningunni:

$$w = \frac{u + v}{1 + \frac{uv}{c^2}}.$$

Takið eftir að formerki í teljara og nefnara breytast eftir því hvort u og v séu samstefna eða gagnstefna.

- (h) (2 stig) Sýnið að rakningarformúlan fyrir hraða kubbsins verði:

$$u_{n+1} = \frac{au_n + b}{cu_n + d}.$$

og ákvarðið fastana a, b, c og d .

- (i) (2 stig) Rökstyðjið að þegar fjöldi árekstra stefnir á óendanlegt, þá stefnir hraði kubbsins á c .