



Kitapçık Kodu: ASFZK

TÜRKİYE BİLİMSEL VE TEKNOLOJİK ARAŞTIRMA KURUMU  
BİLİM İNSANI DESTEK PROGRAMLARI BAŞKANLIĞI

32. BİLİM OLİMPİYATLARI – 2024  
BİRİNCİ AŞAMA SINAVI

ÖĞRENCİ

ASTRONOMİ ve ASTROFİZİK

Soru Kitapçığı Türü

A

18 Mayıs 2024 Pazar, 09.30 – 13.00

ADAYIN ADI SOYADI :  
T.C. KİMLİK NO :  
OKULU / SINIFI :  
SINAVA GİRDİĞİ İL :

SINAVLA İLGİLİ UYARILAR:

- Bu sınav çöktan seçmeli 25 adet sorudan oluşmaktadır, süre 210 dakikadır.
- Her sorunun sadece bir doğru cevabı vardır. Doğru cevabınızı, cevap kağıdınızdaki ilgili kutucuğu tamamen karalayarak işaretleyiniz. Soru kitapçığındaki hiçbir işaretleme değerlendirmeye alınmayacaktır.
- Her soru eşit değerde olup, dört yanlış cevap bir doğru cevabı götürecektir. Boş bırakılan soruların değerlendirmede olumlu ya da olumsuz bir etkisi olmayacağından emin olun.
- Sorular zorluk sırasında DEĞİLDİR. Dolayısıyla yanıtlamaya geçmeden önce bütün soruları gözden geçirmeniz önerilir.
- Sınavda herhangi bir yardımcı materyal, **elektronik hesap makinesi** ya da karalama kağıdı kullanılması yasaktır. Soru kitapçığındaki boşlukları karalama için kullanabilirsiniz.
- Sınav süresince görevlilerle konuşulması ve soru sorulması, öğrencilerin birbirlerinden kalemleri, silgi vb. seyler istemeleri yasaktır.
- Sınavda giren adayın soruya itiraz etmesi durumunda, sınav soruları ve cevap anahtarı TÜBİTAK'ın internet sayfasında ([www.tubitak.gov.tr](http://www.tubitak.gov.tr)) yayınlandıktan sonra 7 iş günü içerisinde, kamıtları ile birlikte, TÜBİTAK'a başvurması gereklidir. Bu tarihten sonra yapılacak başvurular işleme konmayaacaktır. Sadece sınava giren adayın sorulara itiraz hakkı vardır, üçüncü kişilerin sınav sorularına itirazı işleme alınmeyecektir.
- TÜBİTAK Bilim Olimpiyatı Birinci Aşama Sınavı'nda sorulan soruların üçüncü kişiler tarafından kullanılması sonucunda doğacak olan hukuki sorunlardan TÜBİTAK ve Atatürk Üniversitesi sorumlu tutulamaz. Atatürk Üniversitesi, bu tip durumlarda sorular ile ilgili görüş bildirmek zorunda değildir.
- Sınav sırasında kopya çeken, çekmeye teşebbüs eden ve kopya verenlerin kimlikleri sınav tutanağına yazılacak ve bu kişilerin sınavları geçersiz sayılacaktır. Görevliler kopya çekmeye veya vermeye kalkışanları uyarmak zorunda değildir, sorumluluk size aittir.
- Sınav başladıkten sonraki ilk yarım saat içinde sınav salonundan ayrılmak yasaktır.
- Sınav süresince sınava giriş belgenizi ve geçerli bir kimlik belgesini masanızın üzerinde bulundurunuz.
- Sınav salonundan ayrılmadan önce cevap kağıdınızı ve soru kitapçığını görevlilere teslim etmeyi unutmayın.

Başarılar dileriz.

## Birimler

$$\begin{aligned}1 \text{ \AA\ (Angström)} &= 10^{-10} \text{ m} = 0,1 \text{ nm} \\1 \text{ rad (radyan)} &= 206265'' \\1 \text{ AB (Astronomik Birim)} &\simeq 1,5 \times 10^{11} \text{ m} \\1 \text{ pc (parsek)} &= 206265 \text{ AB} \simeq 3,09 \times 10^{16} \text{ m} \\1 \text{ Mpc (megaparsek)} &= 10^6 \text{ pc}\end{aligned}$$

## Sabitler

$$\begin{aligned}\text{Işık hızı} & c = 3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1} \\\text{Işık yılı} & 1 \text{ ly} = 9,46 \times 10^{12} \text{ km} \\\text{Kütleçekim sabiti} & G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^{-2} \\\text{Stefan-Boltzmann sabiti} & \sigma = 5,6703992 \times 10^{-8} \text{ W m}^{-2} \text{ K}^{-4} \\\text{Güneş'in yüzey sıcaklığı} & T_{\odot} = 5800 \text{ }^{\circ}\text{K} \\\text{Güneş'in ışınım gücü} & L_{\odot} = 3,827 \times 10^{26} \text{ W} \\\text{Güneş'in kütlesi} & M_{\odot} = 1,989 \times 10^{30} \text{ kg} = 333030 \text{ M}_{\oplus} \\\text{Güneş'in yarıçapı} & R_{\odot} = 696\,340 \text{ km} \\\text{Güneş'in mutlak parlaklıği} & M_{\text{güneş}} = +4,83 \text{ kadir} \\\text{Yer'in kütlesi} & M_{\oplus} = 5,972 \times 10^{24} \text{ kg} \\\text{Yer'in yarıçapı} & R_{\oplus} = 6378 \text{ km}\end{aligned}$$

## Bağıntılar

$$\begin{aligned}\text{Işınım Gücü} & L = 4\pi R^2 \sigma T^4 \\\text{Parlaklık Bağıntısı} & M_1 - M_2 = -2,5 \log(L_1/L_2) \\\text{Uzaklık Modülü (Pogson)}, d(\text{pc}) & m - M = 5 \log(d) - 5 \\\text{Wien yasası} & \lambda_{\text{max}} T = 2,9 \times 10^{-3} \text{ m K} \\\text{Kepler'in üçüncü yasası} & a^3 = \frac{G}{4\pi^2} (M_1 + M_2) P^2 \\a \text{ (AB)}, P \text{ (yıl)}, M \text{ (Güneş kütlesi)} & a^3 = (M_1 + M_2) P^2 \\\text{Teleskop Ayırma Gücü} & \theta = 1,22 \times \frac{\lambda}{D}\end{aligned}$$

## Tablolalar

Soru kitabığının sonunda (T1) 5 sabit açı değeri için trigonometrik fonksiyon değerleri; (T2) 0 – 90 derece aralığı için  $\sin(x)$  ve  $\cos(x)$  değer tablosu; (T3) 0,1 – 100 için  $\log_{10}(x)$  değer tablosu; (T4) 1 – 100 arası sayılar için kare ve küp değer tablosu verilmiştir.

**Soru 1.**

K10-1

Her birinin odak uzaklığı 40 cm olan üç ince mercek ortak bir eksen üzerinde hizalanmıştır. Bu mercekler birbilerinden 50 cm ile ayrılmıştır.

İlk merceğin 80 cm solunda, eksen üzerindeki küçük bir nesnenin görüntüsü nerede oluşur?

- A)** birinci merceğin 80 cm sağında
- B)** ikinci merceğin 17 cm sağında
- C)** üçüncü merceğin 33 cm solunda
- D)** nesnenin 9 cm solunda
- E)** ikinci merceğin 80 cm solunda

Her merceğin görüntü mesafesini hesaplamak için aşağıdaki denklem uygulanır (1. merceğin oluşturduğu görüntü 2. merceğin nesnesi, 2. merceğin oluşturduğu görüntü ise 3. merceğin nesnesi görevini görür):

$$\begin{aligned}\frac{1}{s} + \frac{1}{s'} &= \frac{1}{f} \\ \frac{1}{s'} &= \frac{1}{f} - \frac{1}{s} \\ s' &= \frac{sf}{s-f}\end{aligned}$$

Mercek 1 ( $s = +80$  cm;  $f = +40$  cm):

$$s' = \frac{sf}{s-f} = +80 \text{ cm}$$

Birinci merceğin oluşturduğu görüntü birinci merceğin 80 cm sağındadır. Yani 80 cm - 50 cm = 30 cm ikinci merceğin sağında.

Mercek 2 ( $s = -30$  cm;  $f = +40$  cm):

$$s' = \frac{sf}{s-f} \simeq +17 \text{ cm}$$

İkinci merceğin oluşturduğu görüntü ikinci merceğin +17 cm sağındadır. Yani 50 cm - 17 cm = 33 cm üçüncü merceğin solunda.

Mercek 3 ( $s = +33$  cm;  $f = +40$  cm):

$$s' = \frac{sf}{s-f} \simeq -189 \text{ cm}$$

Son görüntü üçüncü merceğin 189 cm solundadır. Yani son görüntü 189 cm - 50 cm - 50 cm - 80 cm = 9 cm cismin solundadır.

Sonuç D.

**Soru 2.**

K08-3

$M$  kütleli bir yıldızın etrafında  $R$  yarıçapla dairesel bir yörüngede  $T$  periyoduyla dönen  $m$  kütleli bir cisim düşünelim. Bu cismin kütlesi yıldızdan çok küçük olsun.

Aynı cisim  $2M$  kütleli bir yıldız etrafında yine dairesel bir yörüngede  $2T$  periyoduyla dairesel bir yörüngede dönseydi bu yıldıza ne kadar uzakta olması gerekiirdi?

A)  $2R$

B)  $R$

C)  $\frac{1}{2}R$

D)  $2\sqrt[3]{2}R$

E)  $\sqrt[3]{4}R$

$$v = \frac{2\pi R}{T}$$

$$\frac{mv^2}{R} = \frac{GmM}{R^2}$$

ifadelerini kullanarak,

$$\frac{4\pi^2 R^2}{T^2} = \frac{GM}{R}$$

yazabiliriz. Buradan da  $R^3 = \frac{GMT^2}{4\pi^2}$  bulunur.

Eğer bu cisim başka bir yıldızın etrafında verilen parametrelere göre dönüyor olsaydı:

$$R_{\text{yeni}}^3 = \frac{GM_{\text{yeni}}T_{\text{yeni}}^2}{4\pi^2}$$

$$= \frac{G(2M)(2T)^2}{4\pi^2}$$

$$= 8 \frac{GMT^2}{4\pi^2}$$

$$= 8R^3$$

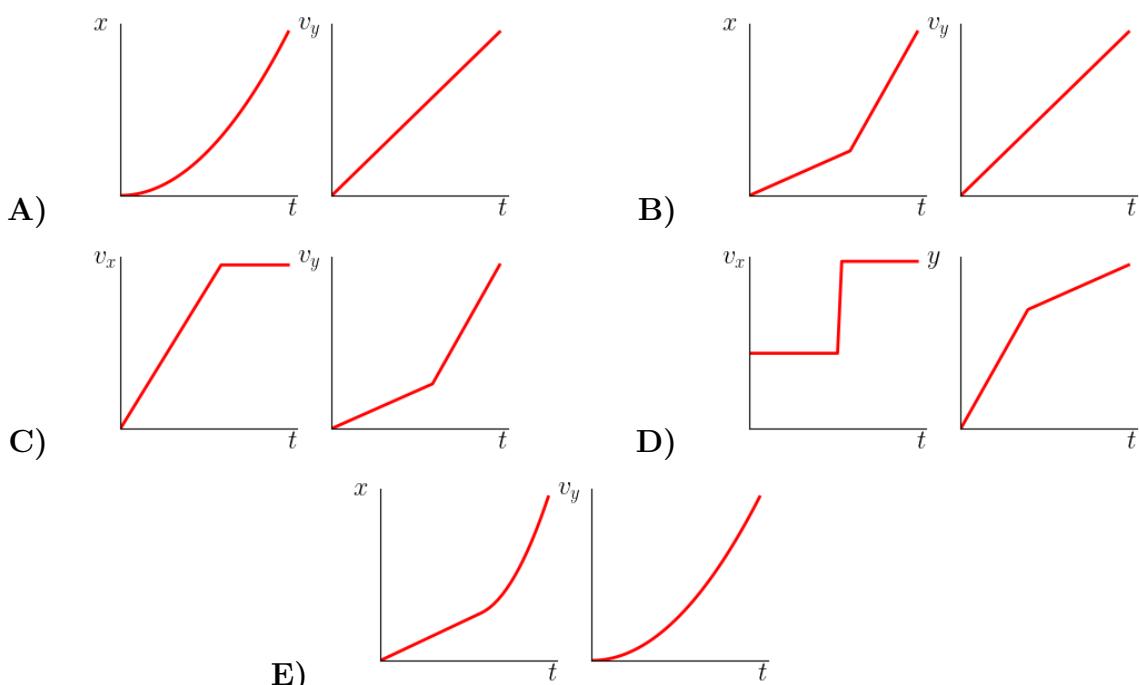
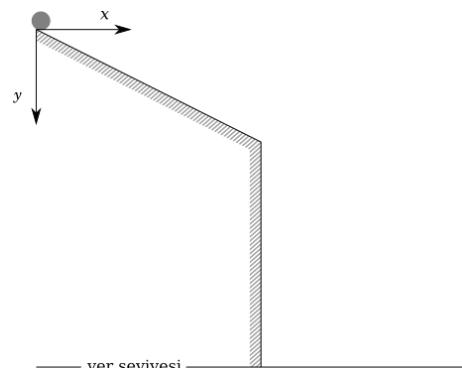
Sonuç A.

**Soru 3.**

K03-1

Kütlesi  $m$  olan bir cisim, şekilde görülen sürtünmesiz eğik düzlemin en üst noktasından bırakılıyor. Cismin boyutları cismin yerden yüksekliğinden çok küçüktür.

Şekilde verilen kordinat sistemi kullanıldığında cismin bırakıldığı andan yere düşene kadarki hareketini aşağıdaki hangi grafik çifti en iyi betimler?



Cisim eğik düzlem boyunca hem  $x$  hem de  $y$  yönünde sabit ivmeli hareket edecektir. Eğik düzlemden ayrıldıktan sonra ise  $x$  yönünde sabit hızlı,  $y$  yönünde sabit ivmeli hareket edecektir. Bu ikinci kısımdaki  $a_y$  ilk kısımdakinden daha büyük olacaktır.

Bu gözlemlere uyan seçenek C.

**Soru 4.**

K15-1

Sefeid türü zonklayan değişen yıldızların mutlak parlaklıkları ile gün cinsinden zonklama periyotları arasında

$$M \simeq -3 \times \log(P) - 1,2$$

ilişkisi vardır.

Uzaklığı yaklaşık 19 Mpc olan NGC 4414 galaksisinde dönemi 5,4 gün olan bir klasik Sefeid değişeninin görünen parlaklığını yaklaşık olarak kaç kadirdir?

- A) 11
  - B) 19
  - C) 23
  - D) 28
  - E) 33
- 

Parlaklık-periyot ilişkisini kullanarak;

$$\begin{aligned} M &\simeq -3 \times \log(P) - 1.2 \\ &= -3 \times \log(5.4) - 1.2 \\ &= -3 \times 0.73 - 1.2 \\ &= -3.40 \end{aligned}$$

Pogson bağıntısı kullanılarak;

$$\begin{aligned} m - M &= 5 \times \log(d) - 5 \\ m &= 5 \times \log(19 \times 10^6) - 8.4 \\ &= 5 \times \log(19) + 5 \times \log(10^6) - 8.4 \\ &= 5 \times 1.28 + 5 \times 6 - 8.4 \\ &= 28 \text{ kadir} \end{aligned}$$

Sonuç D.

Soru 5.	K05-1
---------	-------

60 kg kütleyeli bir kayakçı **100** m yükseklikte eğimli bir kayak pistinin en üst noktasında hareketsiz durumdayken kaymaya başlıyor. İniş sırasında sürtünme kuvvetinin yaptığı iş -10 kJ'dur. İniş sonrasında kayakçı yatay olarak kaymaya devam eder ve sürtünme katsayısının 0,5 olduğu yumuşak karla kaplı bir alandan geçer.

Yer çekimi ivmesi  $10 \text{ m s}^{-2}$ , bu alanın uzunluğu 100 m ve bu sırada kayakçının üzerine uygulanan ortalama hava direnci 132,5 N ise kayakçının bu alanı geçtiğindeki süratini m/s cinsinden hesaplayınız.

- A) 10
  - B) 12
  - C) 15
  - D) 24
  - E) 30
- 

Enerjinin korunumu:

$$\begin{aligned}K_1 + U_1 + W_{\text{diğer}} &= K_2 + U_2 \\K_1 = U_2 &= 0\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}U_1 &= mgh = 60 \times 10 \times 100 = 60000 \text{ J} \\W_{\text{diğer}} &= W_{f1} + W_{f2} + W_{\text{hava}} \\&= -(10000 \text{ J}) - (\mu_k mgd) - (f_{\text{hava}} d) \\&= -53250 \text{ J}\end{aligned}$$

$$\begin{aligned}K_1 + U_1 + W_{\text{diğer}} &= K_2 + U_2 \\0 + (60000 \text{ J}) + (-53250 \text{ J}) &= \frac{1}{2}mv^2 + 0 \\v &= 15 \text{ m s}^{-1}\end{aligned}$$

Sonuç C.

Sınavda, yükseklik için 100 m yerine 50 m verildiğinden soru **iptal** edilmiştir.

**Soru 6.**

K09-1

Taban alanı  $A$ , yüksekliği  $h$  olan silindirik bir kap  $T$  sıcaklığında ve  $P$  basıncında ideal gaz bulundurmaktadır.

Kabin yüzey alanını bire bir kaplayan  $m$  kütleyeli bir piston kabin üst tarafına bırakılıyor ve sabit sıcaklıkta piston gaz üzerinde dengeye geliyor.

Bu durumda gazın hacmi ne kadar azalır?

A)  $Ah \left[ \frac{mg - AP}{mg} \right]$

B)  $Ah \left[ \frac{AP - mg}{mg} \right]$

C)  $Ah \left[ \frac{mg}{AP - mg} \right]$

D)  $Ah \left[ \frac{mg}{AP + mg} \right]$

E)  $Ah \left[ \frac{mg - AP}{AP + mg} \right]$

İdeal gaz yasasını kullanacağız:  $PV = nRT$ . Sıcaklık aynı kalır, gaz miktarı değişmez. Gazın başlangıç basıncı ( $P_i$ ) ve hacmi ( $V_i$ ); son basınç ( $P_s$ ) ve hacim ( $V_s$ ) hesaplanmalı. Son duruma ( $P_s$ ) pistonun uyguladığı basınç da eklenir:

$$P_i = P$$

$$P_s = P + m \frac{g}{A}$$

$$P_i V_i = nRT$$

$$P_s V_s = nRT$$

$$V_i = Ah$$

$$V_s = V_i \frac{P_i}{P_s} = Ah \left[ \frac{P}{P + m \frac{g}{A}} \right] = Ah \left[ \frac{1}{1 + m \frac{g}{AP}} \right]$$

$$\Delta V = V_i - V_s$$

$$= Ah - Ah \left[ \frac{1}{1 + m \frac{g}{AP}} \right] = Ah \left[ \frac{mg}{AP + mg} \right]$$

Sonuç D.

**Soru 7.**

K13-2

Bohr atom modelinde Hidrojen atomunun baş kuantum sayısı  $n$ 'nin büyük değerleri için  $n \rightarrow \infty$  yakınsamasını kullandığımızda komşu enerji seviyeleri arasındaki fark ( $E_n - E_{n-1}$ ) aşağıdakilerden hangisine yaklaşır?

A) 27,20 eV

B)  $\frac{27,20 \text{ eV}}{n}$

C)  $\frac{27,20 \text{ eV}}{n^2}$

D)  $\frac{27,20 \text{ eV}}{n^3}$

E)  $\frac{27,20 \text{ eV}}{n^4}$

$$E_s - E_i = -13,60 \text{ eV} \left( \frac{1}{n_s} - \frac{1}{n_i} \right)$$

$n - 1$  (başlangıç) ve  $n$  (son) seviyeleri için hesapladığımızda:

$$\begin{aligned} E_n - E_{n-1} &= -13,60 \text{ eV} \left[ \frac{1}{n} - \frac{1}{(n-1)} \right] \\ &= -13,60 \text{ eV} \left[ \frac{n^2 - 2n + 1 - n^2}{n^2(n-1)^2} \right] \\ &= 13,60 \text{ eV} \left[ \frac{2n - 1}{n^2(n-1)^2} \right] \end{aligned}$$

Baş kuantum sayısının büyük değerleri için ise

$$\Delta E \implies 13,60 \text{ eV} \times \frac{2}{n^3}$$

Sonuç D.

**Soru 8.**

K08-1

Yer ( $m_Y$ ) ile Güneş ( $m_G$ ) arasında, Yer'i Güneş'in merkezine bağlayan çizgi üzerinde, Yer'den  $x$  uzaklığında, çembersel yörüngede  $m$  kütleli bir uydurma düşünelim. Ay'ın olmadığını düşünüp uydunun kütlesinin Güneş'in ve Yer'in kütlelerinden çok küçük olduğunu ve Yer'in  $R_Y$  yarıçaplı çembersel bir yörüngede doladığını kabul edelim.

Bu uydunun sürekli Yer ile Güneş'i bağlayan çizgi üzerinde olabilmesi için gereken  $x$ 'i veren denklem aşağıdakilerden hangisidir?

A)  $(R_Y - x) \frac{m_G}{R_Y^3} = \frac{m_G}{(R_Y - x)^2} - \frac{m_Y}{x^2}$

B)  $\frac{m_G}{R_Y^2} = \frac{m_G}{(R_Y - x)^2} - \frac{m_Y}{x^2}$

C)  $\frac{m_G}{(R_Y - x)^2} = \frac{m_Y}{x^2}$

D)  $\frac{1}{R_Y^2} = \frac{1}{(R_Y - x)^2} + \frac{1}{x^2}$

E)  $\frac{m_G m_Y}{R_Y^2} = \frac{mm_Y}{x^2}$

Yer'in Güneş etrafında dönme açısal hızı  $\omega$ .

$$m_Y \omega^2 R_Y = G \frac{m_Y m_G}{R_Y^2}$$

$$\omega^2 = G \frac{m_G}{R_Y^3}$$

olacaktır. Uydunun hep aynı çizgi üzerinde kalabilmesi için Güneş etrafındaki dönme açısal hızının da Yer ile aynı olması gereklidir. Uyduya etki eden iki kuvvet olacaktır: Yer'in ve Güneş'in çekim kuvvetleri. Bu durumda:

$$m \omega^2 (R_Y - x) = G \frac{mm_G}{(R_Y - x)^2} - G \frac{mm_Y}{x^2}$$

olması gereklidir. Bulduğumuz  $\omega$ 'yı yerine yerleştirdiğimizde  $x$ 'i verecek denklem

$$(R_Y - x) \frac{m_G}{R_Y^3} = \frac{m_G}{(R_Y - x)^2} - \frac{m_Y}{x^2}$$

olarak elde edilir.

Sonuç A.

**Soru 9.**

K17-1

Hubble parametresinin günümüzdeki (veya belli bir zamanındaki) değerine Hubble Sabiti denir ve günümüzdeki değeri  $H_0 = 70 \text{ km s}^{-1} \text{ Mpc}^{-1}$ 'dir. Bu sabitin tersi Hubble zamanı ( $t_H$ ) olarak adlandırılır ve yaklaşık olarak evrenin yaşı temsil eder.

1 yılda 31557600 saniye olduğu bilinmektedir. Evrenin yaşı 10 milyar yıl olsaydı günümüzde Hubble Sabitinin değeri yaklaşık ne olurdu?

- A) 25
  - B) 50
  - C) 70
  - D) 100
  - E) 500
- 

Evrenin yaşı 10 milyar yıl ise;

$$\begin{aligned} t_H &= \frac{1}{H_0} \\ 10 \times 10^9 \times 31557600 &= \frac{1}{H_0} \\ 3.16 \times 10^{17} &= \frac{1}{H_0} \end{aligned}$$

Hubble sabitinin birimindeki Mpc'nin km'ye dönüştürülmesi gereklidir. Uygun düzenleme yapılırsa;

$$\begin{aligned} 3.16 \times 10^{17} &= \frac{3 \times 10^{19}}{H_0} \\ H_0 &\simeq 100 \text{ km s}^{-1} \text{ Mpc}^{-1} \end{aligned}$$

Sonuç D.

**Soru 10.**

K13-1

Hidrojen atomu bir proton ve bir elektronundan oluşur. Bohr atom modelinde bu elektron  $r_n$  yarıçaplı bir yörüngede dolanmakta ve açısal momentumu da  $L = n\frac{h}{2\pi}$  olarak ifade edilmektedir. Burada  $n$  baş kuantum sayısı ve  $h$  Planck sabiti olarak tanımlanır.

Bu sistemin her bir enerji seviyesindeki elektrostatik potansiyel enerji ( $U_n$ ) ve kinetik enerji ( $K_n$ ) arasındaki ilişki aşağıdakilerden hangisidir?

A)  $U_n = K_n$

B)  $U_n = -K_n$

C)  $U_n = -2K_n$

D)  $U_n = 2K_n$

E)  $U_n = -K_n/2$

**Birinci çözüm:** Dairesel yörüngede için elektronun hareket denklemi:

$$k \frac{e^2}{r_n^2} = m_e \frac{v_n^2}{r_n}$$

Burada  $k = 1/(4\pi\epsilon_0)$  olarak tanımlanmaktadır. Açısal momentum tanımından  $v_n$  terimi üstteki denklemde yerine konursa ( $\hbar = h/2\pi$ ):

$$L = m_e v_n r_n = n\hbar \implies v_n = \frac{n\hbar}{m_e r_n} \implies r_n = \frac{n^2 \hbar^2}{k e^2 m_e}$$

Elektrostatik potansiyel enerji ve kinetik enerji:

$$U_n = -k \frac{e^2}{r_n} = -\frac{k^2 e^4 m_e}{n^2 \hbar^2}$$

$$K_n = \frac{1}{2} m_e v_n^2 = \frac{k^2 e^4 m_e}{2 n^2 \hbar^2}$$

**İkinci çözüm:** Yukarıdaki gibi elektronun hareket denklemi hesaplanır ve bu eşitlikten  $m_e v_n^2 = k \frac{e^2}{r_n}$  bulunur. Kinetik enerji ve elektrostatik potansiyel enerji:

$$K_n = \frac{1}{2} m_e v_n^2 = \frac{1}{2} \left( k \frac{e^2}{r_n} \right) = k \frac{e^2}{2 r_n}$$

$$U_n = -k \frac{e^2}{r_n}$$

Her iki çözümde de  $U_n = -2K_n$  olduğu görülmektedir.

Sonuç C.

**Soru 11.**

K16-1

Spiral galaksilerin maksimum dönme hızları ( $\text{km s}^{-1}$ ) ile mutlak parlaklıkları arasında Tully-Fisher ilişkisi (TFR) olarak bilinen bir bağıntı vardır:

$$M_{\text{gal}} = -10,2 \times \log(V_{\text{max}}) + 2,71$$

Samanyolu'nun dönme hızı Güneş'in bulunduğu uzaklıkta yaklaşık  $220 \text{ km s}^{-1}$ 'dir. Galaksimizin maksimum dönme hızı için bu değeri alıp Samanyolu'nun tüm parlaklığının Güneş türü yıldızlardan kaynaklandığını kabul edip Galaksimizde kaç yıldız olduğunu bulunuz.

- A)  $10^{10.4}$
- B)  $10^{11}$
- C)  $5 \times 10^{11}$
- D)  $10^{12}$
- E)  $3.5 \times 10^{12}$

TFR bağıntısını kullanarak;

$$\begin{aligned} M_{\text{gal}} &= -10.2 \times \log(V_{\text{max}}) + 2.71 \\ &= -10.2 \times \log(220) + 2.71 \\ &= -10.2 \times \log(2.2 \times 100) + 2.71 \\ &= -21.18 \end{aligned}$$

$M_{\odot} = +4.85$  olduğuna göre;

$$\begin{aligned} M_{\text{gal}} - M_{\odot} &= -2.5 \times \log \frac{L_{\text{gal}}}{L_{\odot}} \\ -21.18 - 4.85 &= -2.5 \times \log \frac{L_{\text{gal}}}{L_{\odot}} \\ L_{\text{gal}} &= 10^{10.4} L_{\odot} \text{ Güneş türü yıldız} \end{aligned}$$

Sonuç A.

**Soru 12.**

K05-2

80 kg bir itfaiyeci başlangıçta hareketsiz durumdayken bir direk üzerinde  $d = 2,5$  m kadar kayarak aşağıya iniyor. Yerden  $h = 1,0$  m ( $h < d$ ) yüksekten serbest düşen bir cismin süratine eşit süratle yere varıyor.

Hava direncini ihmal edip Yer çekimi ivmesini  $10 \text{ m s}^{-2}$  alarak itfaiyecinin direğe uyguladığı ortalama sürtünme kuvvetini N cinsinden hesaplayınız.

- A) 320
- B) 480
- C) 920
- D) 1200
- E) 2000

Yer için  $y = 0$  alırsak ve  $h$  yüksekliğinden atlamış gibi baktığımızda sürat:

$$\begin{aligned} K_1 + U_1 + W_{\text{diğer}} &= K_2 + U_2 \\ K_1 = U_2 = W_{\text{diğer}} &= 0 \\ 0 + mgh &= \frac{1}{2}mv^2 + 0 \\ v^2 &= 2gh \end{aligned}$$

Enerjinin korunumundan;

$$\begin{aligned} K_1 + U_1 + W_{\text{diğer}} &= K_2 + U_2 \\ K_1 = U_2 = 0 & \\ 0 + mgh + fd &= \frac{1}{2}mv^2 + 0 \\ 0 + mgh + fd &= \frac{1}{2}m(2gh) + 0 \\ f &= mg \left(1 - \frac{h}{d}\right) \\ &= 480 \text{ N} \end{aligned}$$

Sonuç B.

**Soru 13.**

K14-1

Mars ile Jüpiter arasındaki ana asteroid kuşağında çembersel bir yörüngede dolanan bir asteroidin Yer'e en yakın olduğundaki uzaklığı 3 Astronomi Birimi (AB) olarak ölçülmüştür.

Yer'in yörüngesini çembersel, asteroid kütlesini Güneş'ten çok küçük kabul edersek bu asteroidin yörünge dönemini Yer yılı cinsinden hesaplayınız.

**A)** 2 yıl**B)** 4 yıl**C)** 6 yıl**D)** 8 yıl**E)** 9 yıl

En yakın asteroid–Yer uzaklığı 3 AB. O anda asteroid–Güneş uzaklığı da  $a = 3 + 1 = 4$  AB'dir. Kepler'in 3. yasası gereğince  $a$ , AB;  $P$ , Yer yılı birimlerinde alındığında

$$a^3 = P^2 \Rightarrow P = 8$$

yıl olarak bulunur.

Sonuç D.

**Soru 14.**

K12-1

Sıcaklığı  $T$ , yarıçapı  $R$  olan bir yıldız karacismış işması yapmaktadır.

Bu yıldızın sıcaklığı ve yarıçapı iki katı olsaydı birim zamanda yaydığı enerji kaç kat artardı?

- A) 128
  - B) 64
  - C) 16
  - D) 8
  - E) 4
- 

Sıcaklığı  $T$  ve karacismış işması yapan cismin akısı (birim zamanda birim yüzeyden yaydığı enerji - Stefan-Boltzmann yasası):

$$F = \sigma T^4$$

Işima yapan küresel yüzey alanı  $4\pi R^2$  olduğuna göre yıldızın tüm yüzeyinden birim zamanda yaydığı enerji:

$$L = 4\pi R^2 F = 4\pi R^2 \sigma T^4$$

Sıcaklık ve yarıçap 2 kat artarsa

$$L' = 4\pi(2R)^2 \sigma (2T)^4 = 64 \times 4\pi R^2 \sigma T^4 = 64 \times L$$

Sonuç B.

**Soru 15.**

K10-2

Şekildeki prizmanın kırılma indis 1,2 ve A açıları  $25^\circ$ 'dir. İki ışık ışını ( $m, n$ ) prizmaya girerken paraleldir.

Havanın kırılma indis 1,0 ise yüzeyden çıktıktan sonra aralarındaki açı kaç derece olur?

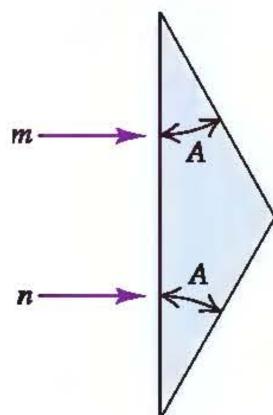
A) 5

B) 10

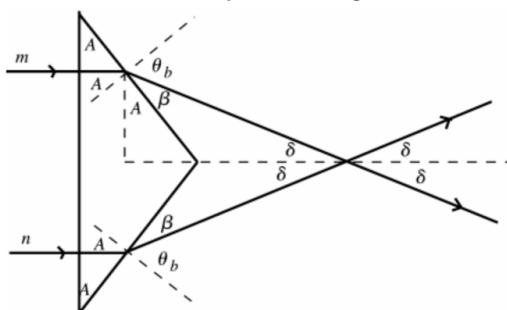
C) 15

D) 30

E) 45



Camdan çıkan her bir ışının kırılması Snell yasasına göre olur. Geliş açısı  $A=25^\circ$ 'dir.



$$n_a \sin \theta_b = n_b \sin \theta_b$$

$$n_{\text{cam}} \sin 25^\circ = 1.00 \sin \theta_b$$

$$\sin \theta_b = n_{\text{cam}} \sin 25^\circ = 0.50$$

$$\theta_b = 30^\circ$$

$$\beta = 90^\circ - \theta_b = 60^\circ$$

$$\delta = 90^\circ - A - \beta = 5^\circ$$

$$2\delta = 10^\circ$$

Sonuç B

**Soru 16.**

K08-2

Birbiri etrafında çembersel bir yörüngede dönen  $m_1$  ve  $m_2$  kütleli iki yıldız düşünelim. Bu yıldızların merkezleri arasındaki mesafe  $R$  ve birbirleri etrafında dönme periyotları da  $T$  olarak ölçülmüş olsun.

Bu iki yıldızın kütleleri toplamı nedir?

A)  $\left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 GR^3$

B)  $\frac{R^3}{GT^2}$

C)  $\left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 \frac{R^3}{G}$

D)  $\frac{2R^3}{GT^2}$

E)  $2\left(\frac{2\pi}{T}\right)^2 \frac{R^3}{G}$

$m_i$  kütlesinin kütle merkezinden uzaklığı  $r_i$  olsun. Bu durumda  $r_1 + r_2 = R$  ve  $m_1r_1 = m_2r_2$  olacaktır. Bu iki yıldızın birbirlerine uyguladıkları kütle çekim kuvveti bu yıldızların yörüngelerinde dönmeleri için gereken merkezcil kuvveti oluşturacaktır:

$$\begin{aligned} m_1\omega^2r_1 &= G\frac{m_1m_2}{R^2} \implies r_1 = G\frac{m_2}{\omega^2R^2} \\ m_2\omega^2r_2 &= G\frac{m_1m_2}{R^2} \implies r_2 = G\frac{m_1}{\omega^2R^2} \end{aligned}$$

Bu denklemlerde  $\omega = \frac{2\pi}{T}$  olarak tanımlanmıştır.  $r_1$  ve  $r_2$  için çözümleri toplarsak:

$$R = r_1 + r_2 = \frac{G(m_1 + m_2)}{\omega^2R^2}$$

elde edilir. Buradan da iki yıldızın kütleleri toplamı

$$m_1 + m_2 = \frac{\omega^2R^3}{G}$$

olarak elde edilir.

Sonuç C.

**Soru 17.**

K11-1

Bir teleskopun odak oranı teleskopun aynasının odak uzunluğunun ( $f$ ) teleskopun ayna çapına ( $D$ ) oranı olarak verilir ( $f/#$ ). Aynı zamanda bir teleskopun büyütme gücü teleskopun odak uzunluğunun ( $f$ ) teleskopta kullanılan göz merceğiinin odak uzunluğuna ( $f_{\text{göz}}$ ) oranı olarak tanımlanır.

Odak oranı  $f/8$  olan bir aynalı teleskopa 25 mm'lik bir göz merceği takıldığından 600 kat büyütürebilmektedir. Bu teleskopu kullanarak 500 nm dalgaboyunda Ay gözlemi yapılsaydı ve Yer-Ay arası 384000 km olarak alınırsa Ay yüzeyinde görülebilecek en küçük kraterin çapını yaklaşık olarak hesaplayın?

- A) 78
  - B) 90
  - C) 119
  - D) 156
  - E) 168
- 

$$\text{Büyütmeye gücü} = \frac{f}{f_{\text{göz}}} \implies 600 = \frac{f}{25 \text{ mm}} \implies f = 15000 \text{ mm}$$
$$f/10 \implies 10 = \frac{f}{D} = \frac{15000}{D} \implies D = 1500 \text{ mm}$$

$$\theta = \frac{x}{d_{\text{Yer-Ay}}} \implies x = \theta d_{\text{Yer-Ay}}$$
$$(\text{ayırma gücü}) \theta = 1,22 \times \frac{\lambda}{D}$$
$$x = 1,22 \frac{5 \times 10^{-7}}{1500 \times 10^{-3}} 384000 \times 10^3 \simeq 156 \text{ m}$$

Sonuç D.

**Soru 18.**

T15-2

Örten çift yıldızların ışık ve dikine hız eğrilerinin analizlerinden hareketle anakol yıldızları için

$$L \propto M^{3.5}$$

ilişkisi bulunmuştur. Diğer taraftan bir yıldızın enerji üretimi ( $E$ ) onun kütlesiyle ( $M$ ) oranlıdır.

Yıldızın ürettiği enerjiyi efektif bir biçimde ışınım gücü olarak harcadığını ve Güneş'in anakol ömrünün 12 milyar yıl olduğunu kabul ederek  $4 M_{\text{Güneş}}$  kütleyeli bir yıldızın anakol ömrünü hesaplayınız.

- A) 300 milyon yıl
- B) 375 milyon yıl
- C) 1,5 milyar yıl
- D) 3 milyar yıl
- E) 3,75 milyar yıl

Verilenler:

$$E \propto M$$

$$L \propto E/t \Rightarrow t \propto E/L$$

$$L \propto M^{3.5}$$

Bu nedenle

$$t \propto \frac{E}{L} \Rightarrow t \propto \frac{M}{M^{3.5}} \Rightarrow t \propto \frac{1}{M^{2.5}} \Rightarrow t \propto \frac{1}{M^2 \sqrt{M}}$$

olarak ifade edilebilir. Bu ifade yıldız ( $4 M_{\odot}$ ) ve Güneş ( $M_{\odot}$ ) için ayrı ayrı yazılır ve birbirine bölünürse yıldızın ( $t$ ) ve Güneş ( $t_{\odot}$ ) anakol ömrü şu şekilde hesaplanır:

$$t = \frac{1}{M^2 \sqrt{M}} t_{\odot} = \frac{1}{M^2 \sqrt{M}} \times \frac{12}{32} \times 10^9 = 0.375 \times 10^9 \text{ yıl}$$

Sonuç B.

**Soru 19.**

K11-2

Kendi teleskopunuza yapma planınız var. Bu teleskop ile Jüpiterdeki “Büyük Kırmızı Leke” ve ondan daha büyük yapıları 600 nm dalgaboyunda gözleyebilmek istiyorsunuz. Yer-Jüpiter arasındaki ortalama uzaklık  $968 \times 10^6$  km ve Büyük Kırmızı Lekenin yaklaşık çapı 16500 km olarak verilmektedir.

Odak oranı **f/10** olan teleskopunuzun arkasına piksel boyutları  $15 \times 15 \mu\text{m}$  olan bir CCD takarsanız CCD'nin piksel ölçüği yay saniyesi cinsinden ne olur?

A)  $7,2''$ B)  $7,7''$ C)  $8,2''$ D)  $8,5''$ E)  $8,7''$ 

Kırmızı Lekenin açısal çapı:

$$x = \frac{\text{Lekenin Çapı}}{\text{Yer-Jüpiter uzaklı} \mathbf{g}} = 1,70 \times 10^{-5} \text{ rad}$$

$$\begin{aligned} \theta &= 1,22 \times \frac{\lambda}{D} = x \\ 1,22 \times \frac{600 \times 10^{-7}}{D} &= 1,70 \times 10^{-5} \\ D &= 0,04 \text{ m} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} f/10 \implies 10 &= \frac{f(\text{odak uzunluğu})}{D(\text{ayna çapı})} \\ f &= 400 \text{ mm} \end{aligned}$$

Pikselt ölçüği ( $\theta$ ) = Piksel genişliği ( $S$ ) / Odak Uzunluğu ( $f$ ) olarak tanımlanır:

$$\theta = \frac{206265 \times S}{f} = \frac{206265 \times 15 \times 10^{-6}}{0,4} \simeq 7,7''$$

Sonuç B.

Sınavda, odak oranı için  $f/10$  yerine  $f/8$  verildiğinden soru **iptal** edilmiştir.

**Soru 20.**

K08-4

Diğer gökcisimlerinden çok uzakta,  $M$  küteli ve  $R$  yarıçaplı homojen küre şeklinde bir gökcismimiz olduğunu ve cismin dönmediğini varsayılmı. Bu gökcisminin yüzeyinden merkezine doğrusal bir tünel açalım. Açılan tünel kütle ve hacim yönünden gökcismine göre önemsiz miktardadır.

Hava direnci gibi tüm korunumsuz kuvvetlerin oluşturdukları etkileri yok sayıp gökcisminin kütlesinden çok küçük  $m$  küteli, boyutsuz bir nesneyi bu tünelin girişinde serbest bırakısaydık nesnenin bırakıldığı andaki ile yolun yarısındaki ivmelerinin oranı  $\left(\frac{g_{R/2}}{g_R}\right)$  ne olurdu?

A) 1/4

B) 1/3

C) 1/2

D) 2/3

E)  $1/\sqrt{2}$ 

Genel olarak:

$$g = \frac{GM_i}{r^2} = \frac{G}{r^2} M \frac{\frac{4\pi}{3} r^3}{\frac{4\pi}{3} R^3} = GM \frac{r}{R^3}$$

ve

$$\begin{aligned} g_R &= g(r = R) = \frac{GM}{R^2} \\ g_{R/2} &= g(r = R/2) = \frac{GM}{2R^2} \end{aligned}$$

Bu durumda:

$$\frac{g_{R/2}}{g_R} = \frac{1}{2}$$

Sonuç C.

**Soru 21.**

K06-3

Kütlesi 80 kg olan bir astronot uzay yürüyüşü sırasında kullandığı 120 kg'lık “insan yönendirme aracı” iticilerinden birini ateşlediğinde  $0,030 \text{ m s}^{-2}$  ivme hissediyor.

Çıkan  $\text{N}_2$  gazının astronota göre bağıl hızı  $600 \text{ m s}^{-1}$  ise iticinin 5 saniyede kaç kg gaz kullandığını hesaplayınız.

A) 0,05

B) 0,02

C) 0,3

D) 0,9

E) 1,6

---

Zaman içerisinde değişen kütle oranının sabit olduğunu varsayıyalım.

$$\begin{aligned} a &= -\frac{v_{\text{ex}}}{m} \frac{dm}{dt} \\ \frac{dm}{dt} &= -\frac{ma}{v_{\text{ex}}} \\ &= -\frac{(200)(0.030)}{(600)} = -0.01 \text{ kg/s} \end{aligned}$$

İticiler 5 s çalıştığında  $5 \times 0.01 = 0.05 \text{ kg}$  gaz kullanılır.

Sonuç A.

**Soru 22.**

K06-1

Kütlesi  $m$  ve hızı  $3v\hat{j}$  olan bir cisim, kütlesi  $4m$  ve hızı  $v\hat{i}$  olan bir cisimle çarpışıyor. Her iki cisim de  $x-y$  düzleminde hareket etmektedir.

Çarpışmadan sonra  $m$  küteli cismin hızı  $v\hat{j}$  ise  $4m$  küteli cismin hızı ne olur?

A)  $\frac{3}{4}v\hat{i}$

B)  $\frac{1}{2}v\hat{j} + \frac{3}{4}v\hat{i}$

C)  $\frac{1}{4}v\hat{j} + \frac{3}{4}v\hat{i}$

D)  $\frac{1}{2}v\hat{j} + v\hat{i}$

E)  $\frac{1}{4}v\hat{j} + v\hat{i}$

Cisimlerin başlangıçtaki toplam momentumu

$$\vec{P}_{\text{top0}} = 3mv\hat{j} + 4mv\hat{i}$$

Bu ifadeden ilk cismin son momentumunu ( $\vec{P}_1 = mv\hat{j}$ ) çıkartırsak, ikinci cismin son momentumunu elde ederiz:

$$\vec{P}_2 = 2mv\hat{j} + 4mv\hat{i}$$

Bu büyüklüğü ikinci cismin kütlesine böldüğüümüzde sonuç ikinci cismin hızını verir:

$$\vec{v}_2 = \frac{1}{2}v\hat{j} + v\hat{i}$$

Sonuç D.

**Soru 23.**

K15-3

Yer'den gözlem yapan bir gözlemci ışınım gücünü eşit iki yıldızın birincisinden, ikinciye göre 4 kat daha az foton akısı almaktadır.

Birinci yıldızın paralaksi 0,025 yaysaniyesi olarak ölçüldüğüne göre ikinci yıldız gözlemciye kaç parsek (pc) uzaklıktadır?

A) 10 pc

B) 20 pc

C) 40 pc

D) 120 pc

E) 160 pc

Akı ifadesi  $\left( F = \frac{L}{4\pi d^2} \right)$  her iki yıldız için yazılır ve birbirine bölünürse her iki yıldızın ışınım gücü ( $L$ ) eşit olduğundan aşağıdaki ifade elde edilir.

$$F_1 = \frac{L}{4\pi d_1^2}$$

$$F_2 = \frac{L}{4\pi d_2^2}$$

$$\frac{F_2}{F_1} = \frac{d_1^2}{d_2^2}$$

Paralaks (yaysaniyesi) ile uzaklık (parsek - pc) arasındaki ilişki:

$$p = \frac{1}{d}$$

İfade her iki yıldız için yazılır ve akı oranında yerine konursa;

$$\frac{F_2}{F_1} = \frac{d_1^2}{d_2^2} \Rightarrow \frac{F_2}{F_1} = \frac{p_2^2}{p_1^2}$$

elde edilir. Verilenleri yerine koyarsak  $p_2 = \sqrt{4} \times 0.025 = 0.050$  olarak bulunur. Paralaksın tanımından da

$$d_2 = \frac{1}{p_2} = \frac{1}{0.050} = 20 \text{ pc}$$

olarak bulunur.

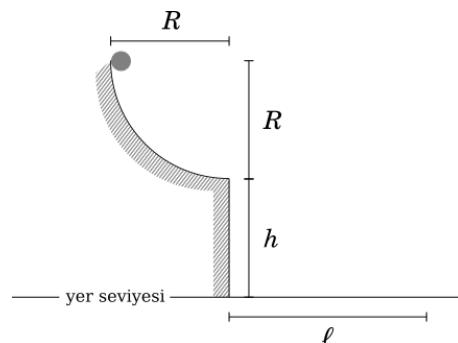
Sonuç B.

**Soru 24.**

K04-1

Kütlesi  $m$  olan bir cisim şekilde görülen sürtünmesiz çeyrek çember biçimindeki yolun en üst noktasından bırakılıyor ve hava sürtümmesi olmadan hareketine dikey yönde başlıyor. Cismin boyutları  $h$  ve  $R$ 'den çok küçüktür. Cisim, bu eğri yol bittikten sonra serbestçe hareket ediyor ve duvardan  $\ell$  kadar uzağa düşüyor.

$R$  iki katına,  $h$  üç katına çıkarsa cisim duvardan ne kadar uzağa düşer?



- A)  $2\ell$
- B)  $\sqrt{6}\ell$
- C)  $2,5\ell$
- D)  $3\ell$
- E)  $6\ell$

Cismin duvardan ne kadar uzağa düştüğünü düşmeye başlarkenki yatay hızı ( $v_{x0}$ ) ve düşme süresi ( $\Delta t$ ) belirler:  $\ell = v_{x0}\Delta t$

Eğri yolun şekli değiştirilmeden boyutları iki katına çıkarsa  $mgh = \frac{1}{2}mv^2$  eşitliğinden  $v'_{x0} = \sqrt{2}v_{x0}$  bulunur.

Cisim sıfır dikey hızla başlandığından düşme süresi düşülen yüksekliğin karekökü ile orantılıdır:  $h = \frac{1}{2}g\Delta t^2$ . Yükseklik üç katına çıkarsa  $\Delta t' = \sqrt{3}\Delta t$  bulunur.

Bu iki sonuç birleştirilirse  $\ell' = \sqrt{6}\ell$  elde edilir.

Sonuç B.

**Soru 25.**

K07-1

$L$  uzunluğunda  $m$  kütleli homojen ince bir çubuk bir ucundan etrafında serbestçe dönebildiği bir askiya asılmıştır. Çubuğun diğer ucuna yatay doğrultuda  $F$  büyüklüğünde bir kuvvet uygulanmakta ve çubuk düşeyle  $\theta$  açısı yaptığı durumda dengede kalmaktadır.

Çubuğa uygulanan yatay kuvvetin büyülüüğü  $2F$  olursa çubuğun yeni denge durumunda düşeyle yapacağı açı ne olur?

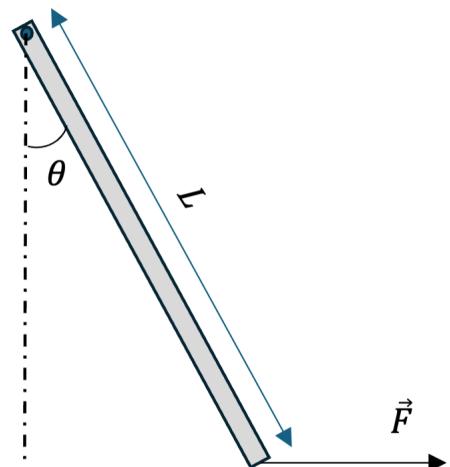
A)  $\arctan(2 \tan \theta)$

B)  $\arctan(2 \sin \theta)$

C)  $2\theta$

D)  $\text{arccot}(2 \cot \theta)$

E)  $\text{arccot}(2 \cos \theta)$



İlk durumda:

$$\Sigma \tau = -(mg \sin \theta) \frac{L}{2} + (F \sin (90^\circ - \theta)) L = 0$$

$$F \cos \theta = \frac{1}{2} mg \sin \theta$$

$$F = \frac{1}{2} mg \tan \theta$$

Yeni durumda ( $F' = 2F = mg \tan \theta$ )

$$\Sigma \tau = -(mg \sin \theta') \frac{L}{2} + (F' \sin (90^\circ - \theta')) L = 0$$

$$\frac{1}{2} \sin \theta' = \tan \theta \cos \theta'$$

$$\theta' = \arctan(2 \tan \theta)$$

Sonuç A.

**SINAV BİTTİ — YANITLARINIZI KONTROL EDİNİZ.**





(T4)  $x = [1 - 100]$  için kare ve küp değerleri

	$x^2$	$x^3$		$x^2$	$x^3$
<b>1</b>	1	1	<b>51</b>	2601	132651
<b>2</b>	4	8	<b>52</b>	2704	140608
<b>3</b>	9	27	<b>53</b>	2809	148877
<b>4</b>	16	64	<b>54</b>	2916	157464
<b>5</b>	25	125	<b>55</b>	3025	166375
<b>6</b>	36	216	<b>56</b>	3136	175616
<b>7</b>	49	343	<b>57</b>	3249	185193
<b>8</b>	64	512	<b>58</b>	3364	195112
<b>9</b>	81	729	<b>59</b>	3481	205379
<b>10</b>	100	1000	<b>60</b>	3600	216000
<b>11</b>	121	1331	<b>61</b>	3721	226981
<b>12</b>	144	1728	<b>62</b>	3844	238328
<b>13</b>	169	2197	<b>63</b>	3969	250047
<b>14</b>	196	2744	<b>64</b>	4096	262144
<b>15</b>	225	3375	<b>65</b>	4225	274625
<b>16</b>	256	4096	<b>66</b>	4356	287496
<b>17</b>	289	4913	<b>67</b>	4489	300763
<b>18</b>	324	5832	<b>68</b>	4624	314432
<b>19</b>	361	6859	<b>69</b>	4761	328509
<b>20</b>	400	8000	<b>70</b>	4900	343000
<b>21</b>	441	9261	<b>71</b>	5041	357911
<b>22</b>	484	10648	<b>72</b>	5184	373248
<b>23</b>	529	12167	<b>73</b>	5329	389017
<b>24</b>	576	13824	<b>74</b>	5476	405224
<b>25</b>	625	15625	<b>75</b>	5625	421875
<b>26</b>	676	17576	<b>76</b>	5776	438976
<b>27</b>	729	19683	<b>77</b>	5929	456533
<b>28</b>	784	21952	<b>78</b>	6084	474552
<b>29</b>	841	24389	<b>79</b>	6241	493039
<b>30</b>	900	27000	<b>80</b>	6400	512000
<b>31</b>	961	29791	<b>81</b>	6561	531441
<b>32</b>	1024	32768	<b>82</b>	6724	551368
<b>33</b>	1089	35937	<b>83</b>	6889	571787
<b>34</b>	1156	39304	<b>84</b>	7056	592704
<b>35</b>	1225	42875	<b>85</b>	7225	614125
<b>36</b>	1296	46656	<b>86</b>	7396	636056
<b>37</b>	1369	50653	<b>87</b>	7569	658503
<b>38</b>	1444	54872	<b>88</b>	7744	681472
<b>39</b>	1521	59319	<b>89</b>	7921	704969
<b>40</b>	1600	64000	<b>90</b>	8100	729000
<b>41</b>	1681	68921	<b>91</b>	8281	753571
<b>42</b>	1764	74088	<b>92</b>	8464	778688
<b>43</b>	1849	79507	<b>93</b>	8649	804357
<b>44</b>	1936	85184	<b>94</b>	8836	830584
<b>45</b>	2025	91125	<b>95</b>	9025	857375
<b>46</b>	2116	97336	<b>96</b>	9216	884736
<b>47</b>	2209	103823	<b>97</b>	9409	912673
<b>48</b>	2304	110592	<b>98</b>	9604	941192
<b>49</b>	2401	117649	<b>99</b>	9801	970299
<b>50</b>	2500	125000	<b>100</b>	10000	1000000

## Yanıt Anahtarı

1	D
2	A
3	C
4	D
5	<b>IPTAL</b>
6	D
7	D
8	A
9	D
10	C
11	A
12	B
13	D
14	B
15	B
16	C
17	D
18	B
19	<b>IPTAL</b>
20	C
21	A
22	D
23	B
24	B
25	A

**A/05 İptal Gerekçesi:** Soru kökünde yükseklik 50 m yerine 100 m olmalıdır.

**A/19 İptal Gerekçesi:** Soru kökünde odak oranı f/8 yerine f/10 olmalıdır.