

تم تحميل هذا الملف من موقع المناهج الإماراتية



الملف ملخص وأوراق عمل الوحدة السابعة مع الحلول

موقع المناهج ← المناهج الإماراتية ← الصف التاسع المتقدم ← فيزياء ← الفصل الثاني

روابط موقع التواصل الاجتماعي بحسب الصف التاسع المتقدم



روابط مواد الصف التاسع المتقدم على تلغرام

[الرياضيات](#)

[اللغة الانجليزية](#)

[اللغة العربية](#)

[ال التربية الإسلامية](#)

المزيد من الملفات بحسب الصف التاسع المتقدم والمادة فيزياء في الفصل الثاني

<a href="#">كل ما يخص الاختبار التكويني لمادة الفيزياء للصف التاسع يوم الأحد 9/2/2020</a>	1
<a href="#">أسئلة محلولة في بحثي الحركة في بعدين والجاذبية</a>	2
<a href="#">اسئلة اختبار</a>	3
<a href="#">ملخص</a>	4
<a href="#">مراجعة ممتازة</a>	5

## الوحدة 7

# الجاذبية

الفكرة الرئيسية الجاذبية هي قوة جذب في صورة مجال تعمل بين الأجسام بسبب كتلتها.

## الأقسام

1 حركة الكواكب والجاذبية

2 استخدام قانون الجذب العام

# الجاذبية

## الفكرة الرئيسية

تناسب قوة الجاذبية بين جسمين طردياً مع حاصل ضرب كتلتيهما متسوحاً على مربع المسافة بينهما.

## الأسئلة الرئيسة

- ما العلاقة بين صفت قطر مدار الكوكب والزمن الدوري؟
- ما المقصود بقانون نيوتن في الجذب العام وما علاقته بقوانين كبلر؟
- ما أهمية تحقيق كافندش?

## مراجعة المفردات

القانون الثالث لنيوتن's third law ينص على أن جميع الشوّافات في الأزواج وأن المؤثرين في جسمين مختلفين منساوين في المقدار ومتضادان في الاتجاه.

## مفردات جديدة

القانون الأول لكبلر

**Kepler's first law**

القانون الثاني لكبلر

**Kepler's second law**

القانون الثالث لكبلر

**Kepler's third law**

قوة الجاذبية gravitational force

قانون الجذب العام law of universal gravitation

# القسم 1 مراجعة

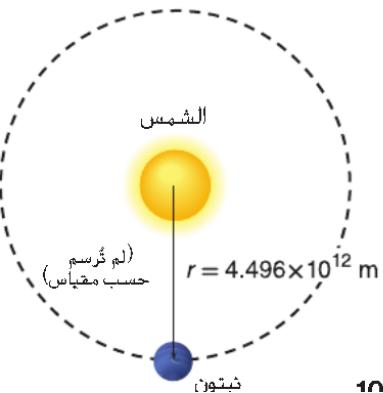
- الجاذبية إذا بدأت الأرض في الانكماش ولكن بقيت كتلتها ثابتة، فماذا يمكن أن يحدث لقيمة  $g$  على سطحها؟
- ثبتت الجاذبية العام أخرى كافندش تجربته باستخدام كرات مصنوعة من الرصاص، افترض أنه استبدل بكرات الرصاص كرات من النحاس ذات كتل متساوية. فهل تكون قيمة  $G$  هي نفسها أم تختلف؟ أشرح.
- يُسمى القوانين الثلاثة لكبلر ومعادلة نيوتن لقوة الجذب قوانين. فهل كانت نظريات قيل ذلك؟ هل ستصبح نظريات فيما بعد؟
- التفكير الناقد يحتاج رفع صخرة على القمر إلى قوة أقل من التي يحتاج إليها على الأرض.
- كيف تؤثر قوة الجاذبية على سطح القمر في مسار الصخرة عند قذفها أفقياً؟
- إذا سقطت الصخرة على إصبع شخص عن طريق الخطأ، فإليهما سيؤديه أكثر سقوطها على القمر، أم على الأرض؟ أشرح.

النكتة الرئيسية ما قوة الجاذبية بين كرتين كتلة كل منهما 15 kg

والمسافة بين مركزيهما 35 m؟ وما نسبة هذه القوة إلى وزن أي منهما؟

الزمن الدوري لنبتون يدور نبتون حول الشمس، ويوضح الشكل

10، متوسط المسافة بينهما والتي تسمى لغازات ومنها الميثان بالتكلف وتكون غلاف جوي. إذا كانت كتلة الشمس  $1.99 \times 10^{30}$  kg فالحسب الزمن الدوري لنيوتن.



• الزمن الدوري للأحد أقمار المشتري G هو 7.15 أيام. فكم وحدة يبلغ نصف قطر مداره؟ استعمل المعلومات المُعطاة في مثال 1.

$$\begin{aligned}
 \left(\frac{T_G}{T_l}\right)^2 &= \left(\frac{r_G}{r_l}\right)^3 \\
 r_G &= \sqrt[3]{r_l^3 \left(\frac{T_G}{T_l}\right)^2} \\
 &= \sqrt[3]{(4.2 \text{ units})^3 \left(\frac{7.15 \text{ days}}{1.8 \text{ days}}\right)^2} \\
 &= \sqrt[3]{(74.088 \text{ units}^3)(3.9722)^2} \\
 &= \sqrt[3]{1169.0011 \text{ units}^3} \\
 &= 11 \text{ units}
 \end{aligned}$$

• يدور كويكب (a) حول الشمس في مدار متوسط نصف قطره يساوي ضعف متوسط نصف قطر مدار الأرض (E). احسب زمنه الدوري بالسنوات الأرضية.

$$\left(\frac{T_a}{T_E}\right)^2 = \left(\frac{r_a}{r_E}\right)^3$$

$$2 \quad \text{ولما كانت } r_a = 2r_E \text{، فإن:}$$

$$\begin{aligned}
 T_a &= \sqrt{\left(\frac{r_a}{r_E}\right)^3 (T_E)^2} \\
 &= 2.8 \text{ years}
 \end{aligned}$$

$$0.724r_E \cdot 3$$

3

$$19r_E \cdot 4$$

4

• يمكنك أن تجد من الجدول 1–7 أن بُعد المريخ (M) عن الشمس أكبر 1.52 مرة من بُعد الأرض عن الشمس. احسب الزمن اللازم لدوران المريخ حول الشمس بالأيام الأرضية.

$$\left(\frac{T_M}{T_E}\right)^2 = \left(\frac{r_M}{r_E}\right)^3$$

$$r_M = 1.52 r_E$$

$$5 \quad \text{وعليه فإن:}$$

$$\begin{aligned}
 T_M &= \sqrt{(r_M/r_E)^3 T_E^2} = \sqrt{\left(\frac{1.52r_E}{r_E}\right)^3 (365 \text{ day})^2} \\
 &= \sqrt{4.68 \times 10^5 \text{ day}^2} \\
 &= 684 \text{ day}
 \end{aligned}$$

a. الزمن الدورى للقمر حول الأرض 27.3 يوماً، ومتوسط بُعد القمر عن مركز الأرض  $3.90 \times 10^5 \text{ km}$ .  
استعمل قوانين كيلر لحساب الزمن الدورى للقمر اصطناعي (s) يبعد مداره  $6.70 \times 10^3 \text{ km}$  عن مركز الأرض.

$$\left(\frac{T_s}{T_M}\right)^2 = \left(\frac{r_s}{r_M}\right)^3$$

$$T_s = \sqrt{(r_s/r_M)^3 T_M^2}$$

$$= \sqrt{\left(\frac{6.70 \times 10^3 \text{ km}}{3.90 \times 10^5 \text{ km}}\right)^3 (27.3 \text{ days})^2}$$

$$= \sqrt{3.78 \times 10^{-3} \text{ days}^2}$$

$$= 6.15 \times 10^{-2} \text{ days} = 88.6 \text{ min}$$

b. كم يبعد القمر الاصطناعي عن سطح الأرض؟

$$h = r_s - r_E$$

$$= 6.70 \times 10^6 \text{ m} - 6.38 \times 10^6 \text{ m}$$

$$= 3.2 \times 10^5 \text{ m}$$

$$= 3.2 \times 10^2 \text{ km}$$

استعمل البيانات المتعلقة بالزمن الدورى للقمر ونصف قطر مداره التي يتضمنها السؤال السابق، لحساب متعدد بُعد قمر اصطناعي عن مركز الأرض والذي زمنه الدورى يساوى يوماً واحداً.

$$\left(\frac{T_s}{T_M}\right)^2 = \left(\frac{r_s}{r_M}\right)^3$$

$$r_s = \sqrt[3]{r_M^3 \left(\frac{T_s}{T_M}\right)^2} = \sqrt[3]{(3.90 \times 10^5 \text{ km})^3 \left(\frac{1.00 \text{ days}}{27.3 \text{ days}}\right)^2}$$

$$= \sqrt[3]{7.96 \times 10^{13} \text{ km}^3}$$

$$= 4.30 \times 10^4 \text{ km}$$

قوة الجاذبية ما قوة الجاذبية بين جسمين كتلة كل منهما  $15 \text{ kg}$  والمسافة بين مركزيهما  $35 \text{ cm}$ ؟ وما نسبة هذه القوة إلى وزن أي منهما؟

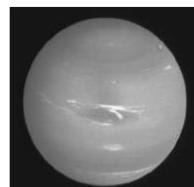
$$F_g = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

$$= \frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(15 \text{ kg})^2}{(0.35 \text{ m})^2}$$

$$= 1.2 \times 10^{-7} \text{ N}$$

لأن الوزن يساوى  $mg = 147 \text{ N}$ . فإن قوة الجاذبية تساوى  $8.2 \times 10^{-10}$  أو  $0.82$  جزء من مليون من الوزن.

الزمن الدورى لنبتون يدور نبتون حول الشمس في مدار نصف قطره  $4.495 \times 10^{12} \text{ m}$ ، مما يسمح للغازات - ومنها الميثان - بالتكثف وتكوين جوًّا كما يوضحه الشكل 8-7. إذا كانت كتلة الشمس  $1.99 \times 10^{30} \text{ kg}$ ، فاحسب الزمن الدورى لنبتون.



الشكل 7-8 ■

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{Gm_s}}$$

$$= 2\pi \sqrt{\frac{(4.495 \times 10^{12} \text{ m})^3}{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(1.99 \times 10^{30} \text{ kg})}}$$

$$= 5.20 \times 10^9 \text{ s} = 6.02 \times 10^5 \text{ days}$$

6

7

8

9

10

. الجاذبية إذا بدأت الأرض في الانكماش، وبقيت كتلتها ثابتة، فماذا يمكن أن يحدث لقيمة تسارع الجاذبية  $g$  على سطحها؟  
ستزداد قيمة  $g$ .

11

. ثابت الجذب الكوني أجرى كافندش تجربته باستعمال كرات مصنوعة من الرصاص. افترض أنه استبدل بكرات الرصاص كرات من النحاس ذات كتل متساوية، فهل تكون قيمة  $G$  هي نفسها أم تختلف؟ وضح ذلك.  
تكون قيمة  $G$  نفسها؛ لأنَّه باستعمال قيمة  $G$  نفسها تم بنجاح وصف التجاذب بين أجسام ذات تراكيب كيميائية مختلفة مثل: الشمس (النجوم)، والكواكب، والأقمار الاصطناعية.

12

**النحو المأثورة**

. لا. فالقانون العلمي عبارة عن بيان بالأشياء التي لوحظ أنها حدلت مرات عديدة. أما النظرية فتشير النتائج العلمية. وهذه العبارات لا تفسر سبب حركة الكواكب بهذه الطريقة ولا سبب عمل الجاذبية بهذه الطريقة.

13

. التفكير الناقد يحتاج رفع صخرة على سطح القمر إلى قوة أقل من التي تحتاج إليها على الأرض.  
a. كيف تؤثر قوة الجاذبية الضعيفة على سطح القمر في مسار الحجر عند قذفه أفقياً؟

يتطلب القذف الأفقي الجهد نفسه، وذلك بسبب خاصية القصور الذاتي للحجر  $F = ma$ . وتعتمد كتلة الحجر على مقدار المادة الموجودة في الحجر فقط، وليس على موقعه في الكون. ويبقى المسار قطعاً مكافئاً، ولكنه سيكون أعرض بكثير (المدى الأفقي كبير)؛ لأن الحجر سيقطع مسافة أكبر قبل أن يرتطم بسطح القمر، مما يعطيه تسارعاً أقل وزمن تحليق أطول.

b. إذا سقط الحجر على إصبع شخص، فأيهما يؤذيه أكثر: سقوطه - من الارتفاع نفسه - على سطح القمر، أم على سطح الأرض؟ فسر ذلك.

افتراض أن السقوط تم من الارتفاع نفسه على الأرض وعلى القمر، فسيكون الأذى أكبر على سطح الأرض؛ لأن قيمة  $g$  على الأرض أكبر من قيمتها على القمر، مما يعني أن الحجر يضرب الإصبع بسرعة أقل على القمر مقارنة بسرعته على الأرض.

## القسم 1 مراجعة

- 8.**  $8.4 \times 10^3 \text{ N}$ ;  $8.4 \times 10^{-7} \text{ جزء في المليون من الوزن}$ .
- 9.**  $6.02 \times 10^4 \text{ يوم}$
- 10.** سوف تزداد قيمة  $g$ .
- 11.** تظل قيمة  $G$  كما هي، حيث تستخدم القيمة نفسها في وصف التجاذب بين أجسام ذات تركيبات كيميائية مختلفة وهي: الشمس (أجم) والكواكب والأقمار الصناعية.
- 12.** لا. فالقانون العلمي عبارة عن بيان بالأشياء التي لوحظ أنها حدثت مرات عديدة، أما النظرية فتشير النتائج العلمية. وهذه العبارات لا تفسر سبب حركة الكواكب بهذه الطريقة ولا سبب عمل الجاذبية بهذه الطريقة.
- 13.** a. يتطلب الرمي الأفقي الج庖ة نفسه. بسبب استخدام معادلة التصور  $F = ma$  للصخور، تعتمد كتلة الصخرة على مقدار المادة الموجودة في الصخرة وليس على موقعها في الكون. يغير المسار قطعاً مكاناً، لكنه سيكون أعرض بكثير لأن الصخرة ستذهب بعيداً قبل أن تصل إلى الأرض، في ظل معدل التسارع الأصغر ووافت الرحلة الأطول.
- b. افترض أن الصخرة مستسطة من الارتفاع نفسه على الأرض وعلى القمر. سيكون الأذى أقل على القمر، لأن قيمة  $g$  أقل وهذا يعني أن السرعة المتجهة للصخرة ستكون أقل عندما ترتطم بالإصبع على القمر منها وهي ترتطم به على الأرض.

## التأكد من فهم النصوص والصور

- 1.** المسافة بين النقطتين 1 و 2 أطول من المسافة بين النقطتين 6 و 7. الأرض أقرب إلى الشمس وهي تقطع المسافة بين النقطتين 1 و 2 بسرعة أكبر من المسافة بين النقطتين 6 و 7.

## التأكد من فهم الشكل

- يختلف شكل المسافات الزردية المتساوية لأن الشمس تقع في إحدى هاتين الشكل الإهليلجي، والتي تتزحزح من مركز الشكل الإهليلجي.

## التأكد من فهم النص

- يستخدم مقدار الدوران الموردي الأفقي للذراع في تحديد قوة الجذب بين الكرتين.

## مسائل تدريبية

1. 11 وحدة  
2. 2.8  $y$   
3.  $0.724r_E$   
4.  $19r_E$   
5. 684 يوماً  
6. 89 min.  
7.  $3.2 \times 10^7 \text{ km}$ , b.  
 $\text{km}^{-4} 10 \times 4.3$

## مسألة تحفيزية في الفيزياء

$$1. \text{ بالنسبة إلى الكوكب (ب). } 2 \text{ يوم/AU}^3 = 9.6 \times 10^{-6} \text{ AU}^3/\text{يوم}$$

$$\text{بالنسبة إلى الكوكب (ج). } 2 \text{ يوم/AU}^3 = 9.77 \times 10^{-6} \text{ AU}^3/\text{يوم}$$

$$\text{بالنسبة إلى الكوكب (د). } 2 \text{ يوم/AU}^3 = 9.82 \times 10^{-6} \text{ AU}^3/\text{يوم}$$

تحقق الكواكب العادون الثالث لكتيلر.

$$2. \text{ بالنسبة إلى نظام الأرض والشمس. } \frac{1}{(1.000 \text{ AU})^3} = \frac{\text{AU}^3}{(1.000 \text{ يوم})^2} = \frac{\text{AU}^3}{y^2}$$

بالنسبة إلى نظام الكوكب (ج) والجم أيسيلون.

$$\frac{1}{(9.77 \times 10^{-6} \text{ AU}^3)^2} = \frac{\text{AU}^3}{(9.77 \times 10^{-6} \text{ يوم})^2} = \frac{\text{AU}^3}{y^2}$$

$$= (9.77 \times 10^{-6} \text{ AU}^3)^2 / (9.77 \times 10^{-6} \text{ يوم})^2 = 1.30 \text{ AU}^3/y^2$$

كتلة النجم تساوي 1.30 ضعف كتلة الشمس.

# الجاذبية

## الفكرة الرئيسية

تحاطط جميع الأجرام ب مجال جاذبية يؤثر في حركات الأجسام الأخرى.

## الأسئلة الرئيسية

- كيف يمكنك وصف الحركة المدارية؟
- ما أوجه التشابه والاختلاف بين كتلة الجاذبية وكتلة القصور؟
- كيف يمكن شرح قوة الجاذبية وماذا كان افتراجاً أيسنباين بشأنها؟

## مراجعة المفردات

**التسارع المركزي centripetal acceleration** تسارع جسم متتحرك في دائرة نحو المركز بسرعة ثابتة

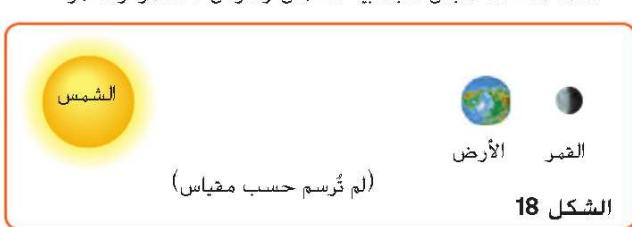
## مفردات جديدة

**كتلة القصور inertial mass** كتلة الجاذبية gravitational mass

- 16.** استخدم تجربة ثيونون الذهنية عن حركة الأقمار الصناعية لحل المسألتين التاليتين.
- حساب مدار سرعة إطلاق قمر صناعي من مدفع بحيث يصبح في مدار يبعد 150 km عن سطح الأرض.
  - ما المدة التي يستغرقها القمر الصناعي بالثواني (seconds) وال دقائق (minutes) ليكمل دورة حول الأرض ويعود إلى المدفع؟
- 17.** تحضير استخدم بيانات كوكب عطارد الواردة في الجدول 1 لإيجاد ما يلي.
- مدار سرعة قمر صناعي في مدار على بعد 260 km من سطح عطارد.
  - الزمن الدوري للقمر الصناعي
- 18.** عند حل المسائل التالية، افترض أن المدار داوري في جميع العمليات الحسابية.
- 14.** افترض أن القمر الصناعي في مثال مسألة 2 تحرك إلى مدار نصف قطره أكبر من المدار السابق بمقدار 24 km.
- ما مقدار سرعته؟
  - هل هذه السرعة أكبر أم أقل مما في المثال السابق؟
  - لماذا يرتأيك؟
- 15.** يبتلك كوكب أورانوس 27 قمراً معروفاً. وأحد هذه الأقمار هو القمر ميراندا الذي يدور في مدار نصف قطره يساوي  $1.29 \times 10^8$  m. كم عدد الأيام الأرضية التي يستغرقها قمر المدارية للقمر ميراندا. كم عدد الأيام الأرضية التي يستغرقها قمر ميراندا لإكمال دورة واحدة؟

## القسم 2 مراجعة

- 20.** مجال الجاذبية كتلة القمر تساوي  $7.3 \times 10^{22}$  kg ونصف قطره يساوي 1785 km، فما شدة مجال الجاذبية على سطحه؟
- 21.** السرعة المدارية والזמן الدوري المداري قiran صناعيان في مدارين دائريين حول الأرض. يبعد الأول 150 km عن سطح الأرض والثاني 160 km.
- أي القمرين له زمن دوري مداري أكبر؟
  - أي القمرين سرعته أكبر؟
- 22.** النظريات والقوانين لماذا يُسمى وصف أيسنباين للجاذبية نظرية بينما يُسمى وصف ثيونون لها قانوناً؟
- 23.** رائد فضاء ما شدة مجال الجاذبية الأرضية عندما يشهد رائد فضاء كتلته kg انخفاضاً في الوزن بنسبة 25.0 في المئة؟
- 24.** كتلة القمر الصناعي عندما أطلق الاتحاد السوفيتي السابق أول قمر صناعي في مدار عام 1957، طلب الرئيس الأمريكي دوايت ديفيد أيزنهاور من العلماء حساب كتلة القمر الصناعي. هل كان بإمكانهم إجراء هذه العملية الحسابية؟ اشرح.
- 25.** **التفكير الناقد** لماذا يُعد إطلاق قمر صناعي من الأرض إلى مدار يدور في اتجاه الشرق أسهل من إطلاقه ليدور في اتجاه الغرب. اشرح.
- 18.** **الشكل 18** حالة انعدام الوزن تكون المقاعد داخل مركبة الفضاء عديمة الوزن أثناء وجودها في المدار، إذا كنت على من إحدى هذه المركبات وكانت حافي القدمين قليل شعر بالألم إذا ركلت مقطعاً؟ اشرح.



(لم تُرسم حسب مقياس)

الشكل 18

. افترض أن القمر في المثال السابق تحرك إلى مدار نصف قطره أكبر 24 km من نصف قطر المثال السابق، فكم يصبح مقدار سرعته؟ وهل هذه السرعة أكبر أم أقل مما في المثال السابق؟

$$r = (h + 2.40 \times 10^4 \text{ m}) + r_E$$

$$= (2.25 \times 10^5 \text{ m} + 2.40 \times 10^4 \text{ m}) + 6.38 \times 10^6 \text{ m} = 6.63 \times 10^6 \text{ m}$$

14

$$\nu = \sqrt{\frac{Gm_E}{r}}$$

$$= \sqrt{\frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(5.97 \times 10^{24} \text{ kg})}{6.63 \times 10^6 \text{ m}}}$$

$$= 7.75 \times 10^3 \text{ m/s}$$

**7.75  $\times 10^3 \text{ m/s}$**  .a .14

**أبطأ**

**c.** تكون السرعة أبطأ لأن نصف قطرها أكبر. **النمر الصناعي** أبعد عن مركز الأرض.

**1.4 .70 km/s.6** .15

15

almanahj.com/ae

المناهج الالكترونية

. استعمل تجربة نيوتن الذهنية في حركة الأقمار الاصطناعية لحل ما يلي:

**a.** حساب مقدار سرعة إطلاق قمر اصطناعي من منصة إطلاق بحيث يصبح في مدار يبعد 150 km عن سطح الأرض.

$$\nu = \sqrt{\frac{Gm_E}{r}}$$

$$= \sqrt{\frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(5.97 \times 10^{24} \text{ kg})}{(6.38 \times 10^6 \text{ m} + 1.5 \times 10^5 \text{ m)}}}$$

$$= 7.8 \times 10^3 \text{ m/s}$$

16

**b.** احسب الزمن الذي يستغرقه القمر الاصطناعي (بالثواني والدقات) ليكمل دورة حول الأرض ويعود إلى المنصة.

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{Gm_E}} = 2\pi \sqrt{\frac{(6.38 \times 10^6 \text{ m} + 1.5 \times 10^5 \text{ m})^3}{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(5.97 \times 10^{24} \text{ kg})}}$$

$$= 5.3 \times 10^3 \text{ s} \approx 88 \text{ min}$$

**a.** مقدار سرعة قمر اصطناعي في مدار على بعد 260 km من سطح عطارد.

$$\nu = \sqrt{\frac{Gm_M}{r}}$$

تعطى **M** لعطارد

$$r = r_M + 260 \text{ km}$$

$$= 2.44 \times 10^6 \text{ m} + 0.26 \times 10^6 \text{ m}$$

$$= 2.70 \times 10^6 \text{ m}$$

17

$$\nu = \sqrt{\frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(3.30 \times 10^{23} \text{ kg})}{(2.70 \times 10^6 \text{ m})}}$$

$$= 2.86 \times 10^3 \text{ m/s}$$

**b.** الزمن الدورى لهذا القمر.

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{r^3}{Gm_M}} = 2\pi \sqrt{\frac{(2.70 \times 10^6 \text{ m})^3}{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(3.30 \times 10^{23} \text{ kg})}}$$

$$= 5.94 \times 10^3 \text{ s} = 1.65 \text{ h}$$

- . مجالات الجاذبية يبعد القمر مسافة  $3.9 \times 10^5$  km عن مركز الأرض، في حين يبعد  $1.5 \times 10^8$  km عن مركز الشمس. وكلتا الأرض والشمس  $6.0 \times 10^{24}$  kg،  $2.0 \times 10^{30}$  kg على الترتيب.
- a. أوجد النسبة بين مجال جاذبية الأرض و المجال الجاذبي للشمس عند مركز القمر.

مجال جاذبية الشمس :

$$g_s = \frac{Gm_s}{r_s^2}$$

مجال جاذبية الأرض :

$$g_E = \frac{Gm_E}{r_E^2}$$

$$\frac{g_s}{g_E} = \left(\frac{m_s}{m_E}\right) \left(\frac{r_E^2}{r_s^2}\right)$$

$$= \frac{(2.0 \times 10^{30} \text{ kg}) (3.9 \times 10^5 \text{ km})^2}{(6.0 \times 10^{24} \text{ kg}) (1.5 \times 10^8 \text{ km})^2} = 2.3$$

- b. عندما يكون القمر في طور ربعه الثالث (ليلة 21 في الشهر)، الشكل 18-7، يكون اتجاهه بالنسبة إلى الأرض عمودياً على اتجاه الأرض بالنسبة إلى الشمس. ما مخلصة المجال الجاذبي للأرض والشمس عند مركز القمر؟

18



الشكل 18-7

بما أن الاتجاهات تشكل مثلثاً قائماً الزاوية، فإن المجال المحصل يساوي الجذر التربيعي لمجموع مربعين المجالين.

$$g_{\text{محصل}} = \sqrt{\frac{Gm_s}{r_s^2} + \frac{Gm_E}{r_E^2}}$$

$$= \sqrt{\frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(2.0 \times 10^{30} \text{ kg})}{(1.5 \times 10^{11} \text{ m})^2} + \frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(5.9 \times 10^{-3} \text{ N/kg})}{(3.9 \times 10^5 \text{ km})^2}}$$

$$= 6.4 \times 10^{-3} \text{ N/kg}$$

وبالتالي،

$$g_E = 2.6 \times 10^{-3} \text{ N/kg}$$

$$g_{\text{المحصل}} = \sqrt{(5.9 \times 10^{-3} \text{ N/kg})^2 + (2.6 \times 10^{-3} \text{ N/kg})^2}$$

$$= 6.4 \times 10^{-3} \text{ N/kg}$$

19

- . حالة انعدام الوزن تكون المقاعد داخل محطة الفضاء عديمة الوزن. إذا كنت على متنه أحدي هذه المحطات وكانت حافي القدمين فهل تشعر بالألم إذا ركلت كرسيّاً؟ فسر ذلك.
- نعم: لأن الكرسي عديم الوزن وليس عديم الكتلة، فلا يزال له قصور ويمكنه توليد قوى تتماس مع القدم.

20

- . مجال الجاذبية كتلة القمر  $7.3 \times 10^{22}$  kg ونصف قطره 1785 km، ما شدة مجال الجاذبية على سطحه؟

$$g = \frac{GM}{r^2} = \frac{(6.67 \times 10^{-11} \text{ N.m}^2/\text{kg}^2)(7.3 \times 10^{22} \text{ kg})}{(1.785 \times 10^3 \text{ m})^2}$$

$$= 1.5 \text{ N/kg}$$

شدة مجال الجاذبية الأرضية تقريرياً، أو  $1.5 \text{ N/kg}$ .

21	<p><b>a.</b> عندما يكون نصف القطر المداري كبيراً، سيزداد الزمن الدورى أيضاً؛ ومن ثم، سيكون للقمر الذى على بعد 160 km 160 km الزمن الدورى الأكبر.</p> <p><b>b.</b> القمر الذى على بعد 150 km، حيث كلما قلل نصف القطر المداري، زادت السرعة.</p>
22	<p><b>22.</b> يصف قانون نيوتن كيفية حساب القوة بين جسمين لهما كتلة كبيرة، بينما تشرح نظرية أينشتاين كيفية جذب أحد الأجسام كالأرض للقمر.</p> <p><a href="http://almanahj.com/ae">almanahj.com/ae</a></p>
23	<p><b>النافذة الطبيعية</b></p> <p><b>23.</b> 7.35 N/kg</p>
24	<p><b>24.</b> لا، لأن سرعة المدار وزمنه الدورى لا يعتمدان إطلاقاً على كتلة القمر الصناعي، فلم يتمكن المستشارون العلميون من حساب كتلة القمر الصناعي.</p>
25	<p>التفكير الناقد لماذا يُعد إطلاق قمر اصطناعي من الأرض إلى مدار ليدور في اتجاه الشرق أسهل من إطلاقه ليدور في اتجاه الغرب؟ وضح.</p> <p>تدور الأرض في اتجاه الشرق وتضاف سرعتها إلى سرعة القمر الاصطناعي الناتجة عن الصاروخ، وبذلك تقلل السرعة التي يتبعها الصاروخ لتزويدها للقمر.</p> <p><b>25.</b> تدور الأرض باتجاه الشرق، وتزيد سرعتها المتجهة من سرعة القمر الصناعي المتجهة التي يكتسبها من الصاروخ، ومن ثم تقل السرعة المتجهة التي يلزم اكتسابها من الصاروخ.</p>

## القسم 2 الإجابات

### القسم 2 مراجعة

$$\frac{g_s}{g_e} = 2.2 \text{ .a .18}$$
$$8.5 \times 10^{19} \text{ N/kg .b}$$

19. نعم، الكراسي منعدمة الوزن ولكنها ليست منعدمة الكتلة. إنها لا تزال في حالة فصور ويعن أن تؤثر بقوه تلامس في إصبعك.
20.  $1.5 \text{ N/kg}$
21. a. عندما يكون نصف القطر المداري كبيراً. سيزداد الزمن الدورى أيضًا؛ ومن ثم، سيكون للقمر الذى على بعد  $160 \text{ km}$  الزمن الدورى الأكبر.
- b. القمر الذى على بعد  $150 \text{ km}$ . حيث كلما قل نصف القطر المداري، زادت السرعة.
22. يصف قانون نيوتن كيفية حساب القوة بين جسمين لهما كتلة كبيرة، بينما تشرح نظرية أينشتاين كيفية جذب أحد الأجسام كالأرض للقمر.
23.  $7.35 \text{ N/kg}$
24. لا، لأن سرعة المدار وزمنه الدورى لا يعتمدان إطلاقاً على كتلة القمر الصناعي، فلم يتمكن المستشارون العلميون من حساب كتلة القمر الصناعي.
25. تدور الأرض باتجاه الشرق، وتزيد سرعتها المتجهة من سرعة القمر الصناعي المتجهة التي يكتسبها من الصاروخ، ومن ثم تقل السرعة المتجهة التي يلزم اكتسابها من الصاروخ.

### التأكد من فهم النصوص والصور

#### التأكد من فهم الشكل

لم يلتقط المثال إلى تأثيرات مقاومة الهواء.

#### التأكد من فهم النص

لا تؤثر كتلة القمر الصناعي في سرعته المدارية ولا زمنه الدورى.

#### التأكد من فهم الشكل

يحسب مجال الجاذبية ( $g$ ) باستخدام المعادلة  $g = \frac{F_g}{m}$ . لن تساوى قوة الجاذبية ( $F_g$ ) الصفر إطلاقاً لأنها تناسب عكسياً مع مربع المسافة بين جسمين. فعندما تصل 2 إلى 0، تبلغ القوة أقصى حد لها. وعندما تقترب 2 من الlanهاية، تقترب قيمة  $g$  من الصفر ولكنها أبداً لن تصل إلى هذه القيمة بسبب العلاقة  $\frac{1}{r^2}$ .

#### التأكد من فهم الشكل

إننا على الأرض شاهد انتقال الضوء في خطوط مستقيمة.

### مسائل تدريبية

14. a.  $7.75 \times 10^3 \text{ m/s}$   
b. أبطأ

c. تكون السرعة أبطأ لأن نصف القطر 2 أكبر. القمر الصناعي أبعد عن مركز الأرض.

15. 1.4.  $70 \text{ km/s}$ .6  
 $7.8 \times 10^3 \text{ m/s}$  .a .16  
 $88 \text{ min}$  أو  $5.3 \times 10^3 \text{ s}$  .b

17.  $2.86 \times 10^3 \text{ m/s}$  .a  
 $1.65 \text{ h}$  .b

# الوحدة 7 الإجابات

## القسم 1

### إتقان المفاهيم

- .44. كتلة النجم تساوي 1.91 أمثال كتلة الشمس.  
 .45. سنة 23 .45  

$$\frac{F_E}{F_S} = \frac{1.0}{2.3} .46$$
  
 $b > c > e > a > d .47$   
 $0.75 \text{ kg} .0.37 \text{ kg} .48$   
 $101 \text{ N} .49$   
 $5.65 \times 10^{26} \text{ kg} .50$   
 $18 \text{ AU} .51$   
 $2.2 \times 10^{15} \text{ m}^2/\text{s} .a .52$   
 $2.0 \times 10^{11} \text{ m}^2/\text{s} .b .53$   
 .53. يوماً 79

## القسم 2 إتقان المفاهيم

- .54. سرعته: حيث إنه يسفل طوال الوقت.  
 .55. تنتهي السرعة فقط على **b**. البعد عن الأرض، و**c**. كتلة الأرض.  
 .56. قوة الجاذبية بينه وبين الأرض في اتجاه مركز الأرض  
 .57. تبني قوة  $5g$  أن وزن رائد الفضاء يساوي خمسة أمثال وزنه على الأرض، فالقوة التي تؤثر في رائد الفضاء تساوي خمسة أمثال قوة الجاذبية الأرضية.  
 .58. يرى أينشتاين أن الجاذبية تمثل تأثيراً لانحناء الفضاء نسبية الكتلة. في حين أن نيوتن يرى أن الجاذبية هي القوة التي تؤثر مباشرة في ما بين الأجسام. لذا، فوفقاً لأينشتاين، تكون الجاذبية بين الأرض والقمر تأثيراً لانحناء الفضاء يسببه مجموع كتلتيهما.
- $$g = \frac{\text{kg} \cdot \text{m/s}^2}{\text{kg}} = \frac{\text{m}}{\text{s}^2} .59$$
- .59. ستتحامض قيمة الثابت .60.

26. ستخالل الإجابات. يمثل ما يلي خطأ محتملاً للإجابة الصحيحة: " . . . إذا كان متوسط نصف قطر المداري للكوكب ما  $9.50 \times 10^8 \text{ km}$ . فما مقدار زمنه الدوري الذي تتوقعه؟"

27. يمثل مسار القمر "لو" إهليلجا، يشترك مع المشتري في البورة ذاتها.

28. حيث إن الأرض تتحرك في مدارها ببطء أكبر خلال الصيف، ووفقاً للقانون الثاني ل Kepler، يجب أن تكون أبعد عن الشمس، لذلك تكون الأرض أقرب إلى الشمس في أشهر الشتاء.

29. لا، إن تساوي المساحات الممسوحة في وحدة الزمن ينطبق على كل كوكب على حدة.

30. عرف نيوتن أن القمر يتحرك في مدار محنّ، لذلك فهو يتتسارع. كما عرف أن التسارع يتطلب وجود قوة مؤثرة.

31. قاس الكتلتين والمسافة بينهما وقوة التجاذب بينهما بدقة. ثم حسب قيمة  $G$  باستخدام قانون نيوتن في الجذب الكوني.

32. وفقاً لقانون نيوتن، فإن  $\frac{1}{r^2} \propto g$ . فإذا ضاعفنا المسافة.

فأقلّ القوة إلى الرابع.

33. نظرًا لأن  $\frac{4\pi^2}{T^2} = \frac{Gm_s}{r^3}$ . فإذا ضاعفنا كتلة الشمس،

فستتحامض النسبة إلى النصف.

### إتقان حل المسائل

- 12 y .34  
 246 y .35  
 $4.16 \times 10^{23} \text{ N} .36$   
 $9.11 \times 10^{-31} \text{ kg} .37$   
 $6.5 \times 10^{-8} \text{ N} .38$   
 $6.1 \times 10^{-9} \text{ N} .39$   
 $489 \text{ N} .a .40$   
 $4.90 \times 10^2 \text{ N} .b$   
 $6.0 \times 10^{24} \text{ kg} .a .41$   
 $5.5 \times 10^3 \text{ kg/m}^3 .b .42$   
 $5.84 \times 10^{-10} \text{ N} .42$   
 $8.0 \times 10^{-10} \text{ N} .43$

**.78**

**.79** لا شيء يغير، حيث إن  $G$  ثابت كوني لا يعتمد على كتلة الأرض. ومع ذلك، ستضاعف قوة جذبها.

**.80** ستضاعف أيضًا.

**.81** سيكون المدار السفلي الأيمن هو المحتمل فقط. فالشمس ليست في بؤرة المدارين العلوبيين، وأما في المدار السفلي الأيسر، فإن الكوكب ليس في مدار حول الشمس.

**.82** لا، حيث إن القوتين تمثلان الفعل ورد الفعل، وتتفاوتان الثالث لبيتون، فهما متساويتان في المقدار ومتضادتان في الاتجاه.

**.83** القمر الصناعي ذو نصف قطر المداري الصغير له سرعة متوجهة أكبر.

**.84** إذا زاد نصف قطر المداري، زاد كذلك الزمن الدورى.

**.85** قيمة  $g$  على المشتري تساوي ثلاثة أمثال قيمتها على الأرض.

**.86** كلما زادت كتلة الكوكب، كلّ الزمن الدورى للقمر الصناعي. وحيث إن كتلة الأرض أكبر من كتلة المريخ، سيكون الزمن الدورى للقمر الصناعي للأرض أقل.

**a.** تزداد كتلتك.

**b.** ستظل النسبة ثابتة لأنها تساوي مجال الجاذبية في الموقع.

**.88** لكي "يسقط" جسمًا إلى الأرض، يتبعون عليك إطلاقه في اتجاه عكسي بالسرعة ذاتها التي تتحرك بها في المدار. وبالنسبة إلى الأرض، فإن سرعة الجسم العمودي على اتجاه الجاذبية الأرضية تساوي صفرًا، ومن ثم يمكن أن "يسقط" لأسفل باتجاه الأرض. ومع ذلك، فمن المرجح أن يحترق الجسم نتيجة الاحتكاك مع الغلاف الجوي للأرض في طريقه لأسفل.

**.89** يوضع القمر الصناعي في أقرب موقع ممكن لخط الاستواء بحيث لا تكون حركته باتجاه الشمال أو الجنوب كبيرة. فيؤدي وجود القمر الصناعي على هذا البعد إلى أن يكون زمنه الدورى  $24.0 \text{ h}$ . أما إذا كان أقرب من ذلك، فسيكون الزمن الدورى له أقل من  $24.0 \text{ h}$  وسيبدو أنه يتحرك باتجاه الشرق. وإذا كان أبعد من ذلك، فسيكون زمنه الدورى أطول من  $24.0 \text{ h}$ .

### إنقاذ حل المسائل

**.61**  $3.07 \text{ km/s}$  أو  $3.07 \times 10^3 \text{ m/s}$ .

**.62**  $24.1 \text{ h}$  أو  $8.66 \times 10^4 \text{ s}$ .

**.63**  $0.2 \text{ N/m.a}$ .

**.64**  $20 \text{ N.b}$ .

**.65**  $2.03 \times 10^{20} \text{ N.a}$ .

**.66**  $2.80 \times 10^{-3} \text{ N/kg.b}$ .

**.67** ستحتاج الإجابات، لكن المروج الصحيح للإجابة هو "قمر صناعي يدور في مدار دائري حول الأرض، فإذا كان يتحرك بسرعة  $8.3 \times 10^3 \text{ m/s}$ ، فكم سيكون نصف قطره المداري؟"

**.68**  $1.80 \times 10^3 \text{ N.a}$ .

**.69**  $8.00 \times 10^2 \text{ N.b}$ .

**.70**  $2.92 \times 10^2 \text{ N.c}$ .

**.71**  $\text{km}^3 \text{10} \times 2.64$ .

**.72**  $1.6 \times 10^3 \text{ kg.a}$ .

**.73**  $1.3 \times 10^{-10} \text{ m/s}^2$ .

**.74**  $\text{N}^{-9} \text{10} \times 8.3$ .

**.75**  $\text{kg}^{22} \text{10} \times 7.3$ .

**.76**  $1.60 \text{ N/kg}$ .

**.77**  $\text{N}^{-47} \text{10} \times 3.0$ .

**.78**  $1.7 \times 10^{-10} \text{ N.a}$ .

**.79**  $1.7 \times 10^{-12} \text{ N.b}$ .

**.80**  $241 \text{ N}$ .

**.81**  $29 \text{ N/kg.a}$ .

**.82**  $1.1 \text{ N/kg.b}$ .

**.83**  $4.9 \text{ N/kg.c}$ .

### تطبيق المفاهيم

**.75** لا يعتمد التسارع على كتلة الجسم، وذلك لأن الأجسام ذات الكتلة الأكبر تحتاج إلى قوة أكبر لتسارع بال معدل نفسه.

**.76** يجب أن تعرف الزمن الدورى ونصف قطر المدارى لأحد الأقمار على الأقل.

**.77** لا تعتمد الحركة المدارية لجسم ما على كتلته، ولا يمكن استخدامها لإيجاد الكتلة. تستخدم صيغة ثيون للقانون الثالث لكيلر لإيجاد كتلة جسم ما عند معرفة قمر صناعي يدور حوله.

## مراجعة جامعة

- .100. أحد أقدم القياسات البسيطة جرت على يد العالم جيمس برايلي عام 1732. كما يجب أن تناوش الإجابات القياسات التي أخذت أثناء مرور كوكب الزهرة التي رُصدت في تسعينيات القرن السابع عشر.
- .101. تمكن علماء الفلك من قياس السرعة المتجهة الصغيرة للنجوم الناتجة عن قوى جاذبية الكواكب الضخمة المؤثرة فيها. حيث جرى حساب السرعة المتجهة من خلال قياس انتزاع دوبلر لضوء النجم الناتج عن هذه الحركة. وتتنبأ حركة النجم بسبب دوران الكوكب حوله. مما أتاح حساب الزمن الدوري للكوكب. وبمعرفة مقدار السرعة المتجهة، أمكنهم تقدير أبعاد الكوكب وكتلته. وبمتارنة أبعاد الكواكب في المجموعة الشمسية وأذمنتها الدورية بكواكب متعددة، واستخدام القانون الثالث ل Kepler، يمكن للعلميين الحصول على أبعاد النجوم والكواكب وكتلتها بشكل أفضل.

الإجابة المفتوحة  
الكتاب

## الكتابة في الفيزياء

- .102. مراجعة تراكimية
- 4.0×10<sup>2</sup> km .102
- 610 N .103
- .100. أحد أقدم القياسات البسيطة جرت على يد العالم جيمس برايلي عام 1732. كما يجب أن تناوش الإجابات القياسات التي أخذت أثناء مرور كوكب الزهرة التي رُصدت في تسعينيات القرن السابع عشر.
- .101. تتمكن علماء الفلك من قياس السرعة المتجهة الصغيرة للنجوم الناتجة عن قوى جاذبية الكواكب الضخمة المؤثرة فيها. حيث جرى حساب السرعة المتجهة من خلال قياس انتزاع دوبلر لضوء النجم الناتج عن هذه الحركة. وتتنبأ حركة النجم بسبب دوران الكوكب حوله. مما أتاح حساب الزمن الدوري للكوكب. وبمعرفة مقدار السرعة المتجهة، أمكنهم تقدير أبعاد الكوكب وكتلته. وبمتارنة أبعاد الكواكب في المجموعة الشمسية وأذمنتها الدورية بكواكب متعددة، واستخدام القانون الثالث ل Kepler، يمكن للعلميين الحصول على أبعاد النجوم والكواكب وكتلتها بشكل أفضل.

الإجابة المفتوحة  
الكتاب

## الإجابات

### تدريب على الاختبار المعياري

#### اختيار من متعدد

- C .1  
D .2  
A .3  
C .4  
D .5

#### الإجابة المفتوحة $8 \times 10^5 \text{ km}$ .6