

برنامج يساعدك على فهم الفيزياء بسهولة والحصول على أعلى الدرجات

إعداد: أ. خليل بن صالح بن سليمان العزري

مشرف فيزياء سابق بمحافضة الداخلية



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

عند ما يتحرك الجسم مع
مجال الجاذبية فإنه يبدل
بنفسه شغلا وبالنسبة
تقل طاقة وضعه

معلومة مهمة

١-٣ الطاقة وجهد الجاذبية

اكتب قانون حساب طاقة الوضع للجسم
الساقط الذي يظهر في الصورة المقابلة

$$E_p = m g h$$

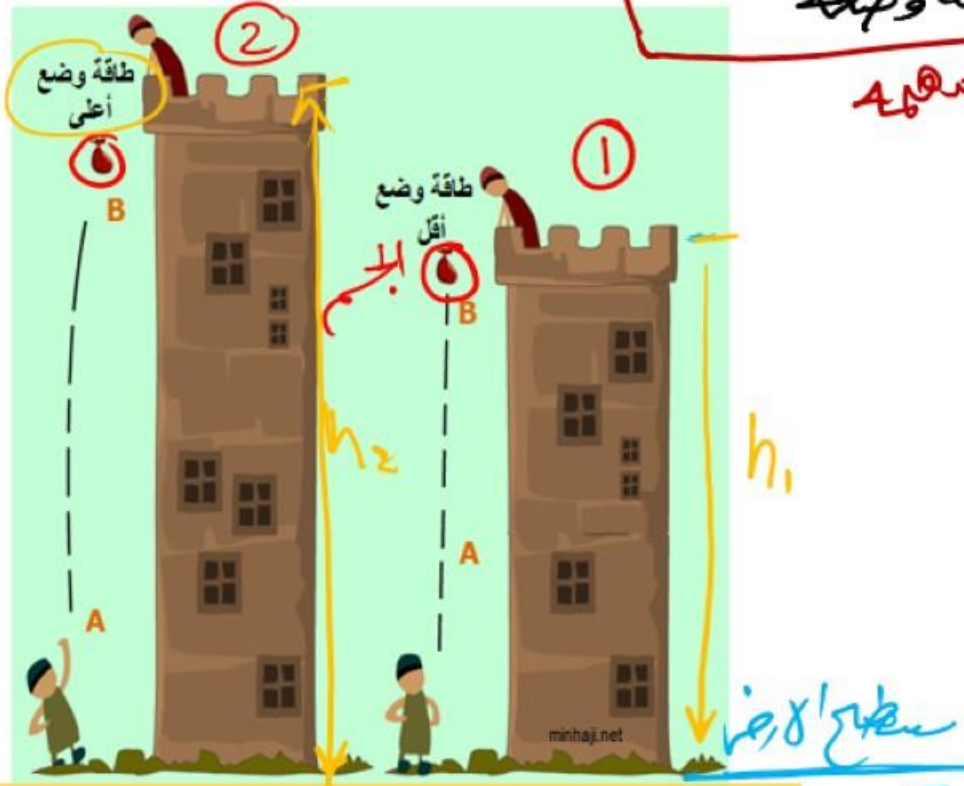
تغل الارتفاع عن سطح الأرض

س: ماذا يحدث لطاقة الوضع عند يقرب
الجسم من سطح الأرض؟

تقل

س: عندما يسقط الجسم هل يبدل عليه
شغل؟ أم بنفسه يبدل شغل؟

نعم



$$E_p = 0$$

ما هو المستوى المرجعي لحساب طاقة
الوضع؟



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

من خلال الصورة التالية كيف نستطيع تحديد المستوى المرجعي لحساب طاقة الوضع لجسم موجود بين كوكبي عطارد والزهرة؟

ما هو المستوى المرجعي لطاقة الوضع؟

$E_p = 0$ ————— الانزياح (المستوى المرجعي)

هذه الطريقة كافية عندما نأخذ في الاعتبار الأجسام القريبة من سطح الأرض، ومع ذلك فنحن بحاجة إلى اتباع

طريقة أعم لحساب طاقة الجاذبية وذلك لسببين: **ثابتة**

• إذا استخدمنا طاقة وضع الجاذبية $E_p = mg\Delta h$ ، فنحن نفترض أن طاقة وضع الجاذبية لجسم ما على سطح الأرض تساوي صفرًا باعتبارها المستوى المرجعي، وهذا جيد للعديد من الأغراض العملية ولكن ليس دائمًا، فعلى سبيل المثال إذا كنا نفكر في حركة الأجسام عبر الفضاء بعيدًا عن الأرض، فلا يوجد سبب يلزمنا باعتبار الأرض المستوى المرجعي دائمًا.

• إذا رفعنا جسمًا إلى ارتفاع كبير جدًا فإن (g) تقلّ وسنحتاج إلى أخذ ذلك بعين الاعتبار عند حساب طاقة وضع الجاذبية للجسم.

لهذه الأسباب نحتاج إلى إيجاد طرائق مختلفة للتفكير في طاقة وضع الجاذبية، فمثلاً نبدأ بتصور كتلة في اللانهاية، أي على مسافة لانهاية من جميع الكتل الأخرى، فنقول هنا إن هذه الكتلة ليس لها طاقة وضع، وهذه طريقة أفضل لتحديد قيمة الصفر لطاقة وضع الجاذبية بدلاً من استخدام سطح الأرض كمستوى مرجعي. والآن نتخيل تحريك الكتلة إلى النقطة التي نريد أن نعرف طاقة وضع الجاذبية عندها، كما هي الحال مع رفع جسم ما عن الأرض فإننا نحدد الشغل المبذول لتحريك الكتلة إلى النقطة، والذي يساوي الطاقة المنقولة إليها، وتسمى طاقة وضع الجاذبية، وبهذه الطريقة نتمكن من تحديد طاقة وضع الجاذبية لكتلة معينة.

• نيزك متحرك
• يمتلك طاقة
• حركة نتيجة
• فقد لطاقة
الزهرة
الوضع

① $E_p = 0$ ثابتة
الجسم مع اتجاه
الحركة فإنه يزداد
شغلا وبالتالي تقل
طاقة الوضع
عطار
② $E_p =$ تقل
كثير



الجسم



ما هي تحولات الطاقة في النيازك المتحركة في السماء؟

من خلال العلاقة التالية، استنتج العلاقة العامة لحساب طاقة الوضع العامة للأجسام البعيدة.

المسافة من مركز الجسم المنشع للمجال
 متغيرة لأن المسافة بعيدة جداً
 $E_p = mgh$

$$E_p = -m \times G \frac{M}{r^2} \times r$$



ما هي العوامل التي تعتمد عليها طاقة الوضع؟

لماذا طاقة الوضع للجاذبية سالبة؟

$$E_p = -G \frac{Mm}{r}$$

① M و m

② r : المسافة من مركز الجسم المنشع للمجال.

لأن الجسم يتحرك مع اتجاه مجال الجاذبية (يبدل شغل بنفسه)

المستوى المرجعي هو الانزياحية ($E_p = 0$)

تنبيه: لا ننسى الإشارة السالبة.



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

من خلال واقع الحياة، ماذا نقصد بأن
شخصاً قد بذل جهداً ما؟

$$\text{الجهد} = \frac{\text{الشغل المبذول}}{\text{شئ ما}}$$

من خلال التعريف استنتج العلاقة
لحساب جهد الجاذبية

ما هي العوامل
التي يعتمد عليها
جهد الجاذبية؟

① M: كتلة الجسم
المنشئ للمجال.

② r: المسافة من مركز
الجسم المنشئ للمجال
أنيبه: $\pm$ ننسب إشارة
السالب

تنطق (فاي)

$$\text{جهد الجاذبية} = \frac{\text{الشغل المبذول}}{m}$$

$$\phi = \frac{W}{m} = \frac{E_p (J)}{m (kg)}$$

$$\phi = -G \frac{Mm}{r}$$

$$\phi = -G \frac{M}{r}$$

وحدة جهد
الجاذبية
J.kg

جهد الجاذبية



مصطلحات علمية

جهد الجاذبية

: Gravitational potential

جهد الجاذبية عند نقطة
ما هو الشغل المبذول
لكل وحدة كتلة لنقل كتلة
نقطية من اللانهاية إلى
تلك النقطة.



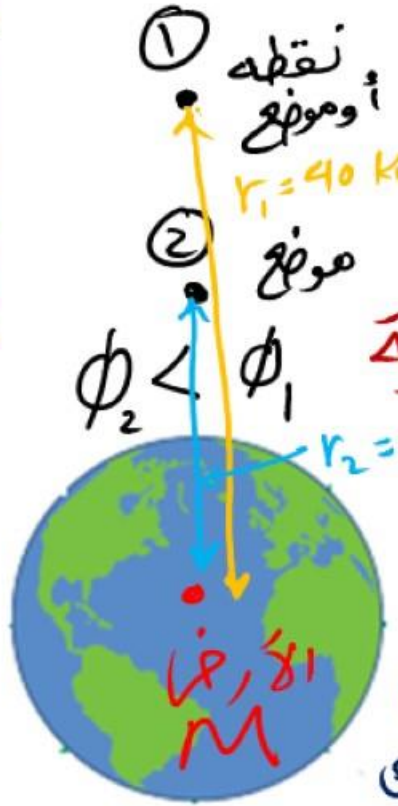
الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

الانزياح $\Phi = 0$

كلما اقترب الجسم

من سطح الجسم المنتشر للمجال فإنه جهداً جاذبياً يقل



أرى أننا نحتاج لنذل
أشغل أكبر للتخلص
من جهد جاذبية ذلك
الموضع؟ الموضع 2

$\Phi = \frac{W}{m}$ ← عنه الموضع 2 نحتاج لنذل أشغل مقداره 2×10^{10} ج لكل كـ 1 كـ

الانزياح $E_p = 0$

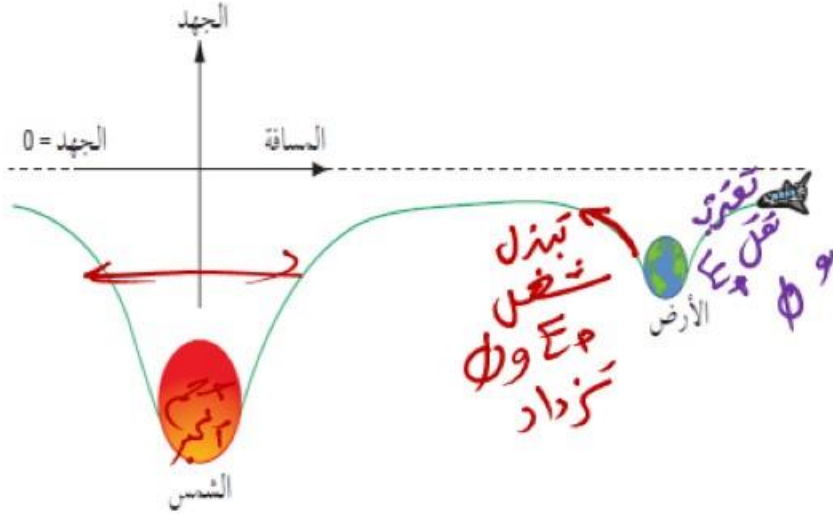
عند الاقتراب من سطح

الجسم المنتشر للمجال تقل طاقته الوضع

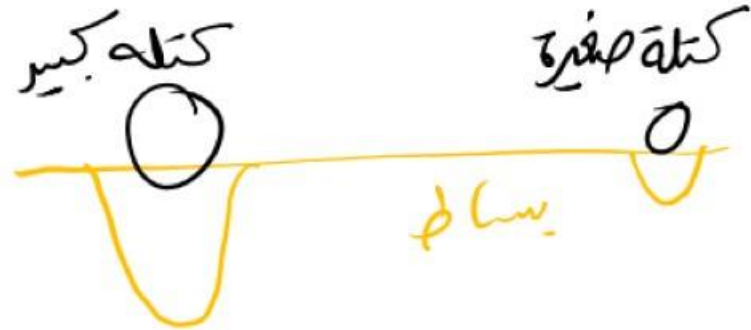


كلما صعدنا إلى أعلى فإن طاقة الوضع للجسم تزداد





الشكل ٦-١ جهد الجاذبية يساوي صفراً عند اللانهاية (بعيداً عن أي كتلة)، ويقل مع الاقتراب من كتلة ما.



تخيل مركبة فضائية قادمة من نجم بعيد إلى النظام الشمسي. يظهر تغير جهد الجاذبية على طول مسارها في الشكل ٦-١. وسنركز على ثلاثة أجزاء من رحلتها:

١. عندما تقترب المركبة الفضائية من الأرض، فإنها ستجذب نحوها. وكلما اقتربت من الأرض، فإن طاقة وضع الجاذبية تقل، ويقل كذلك جهد الجاذبية لها.

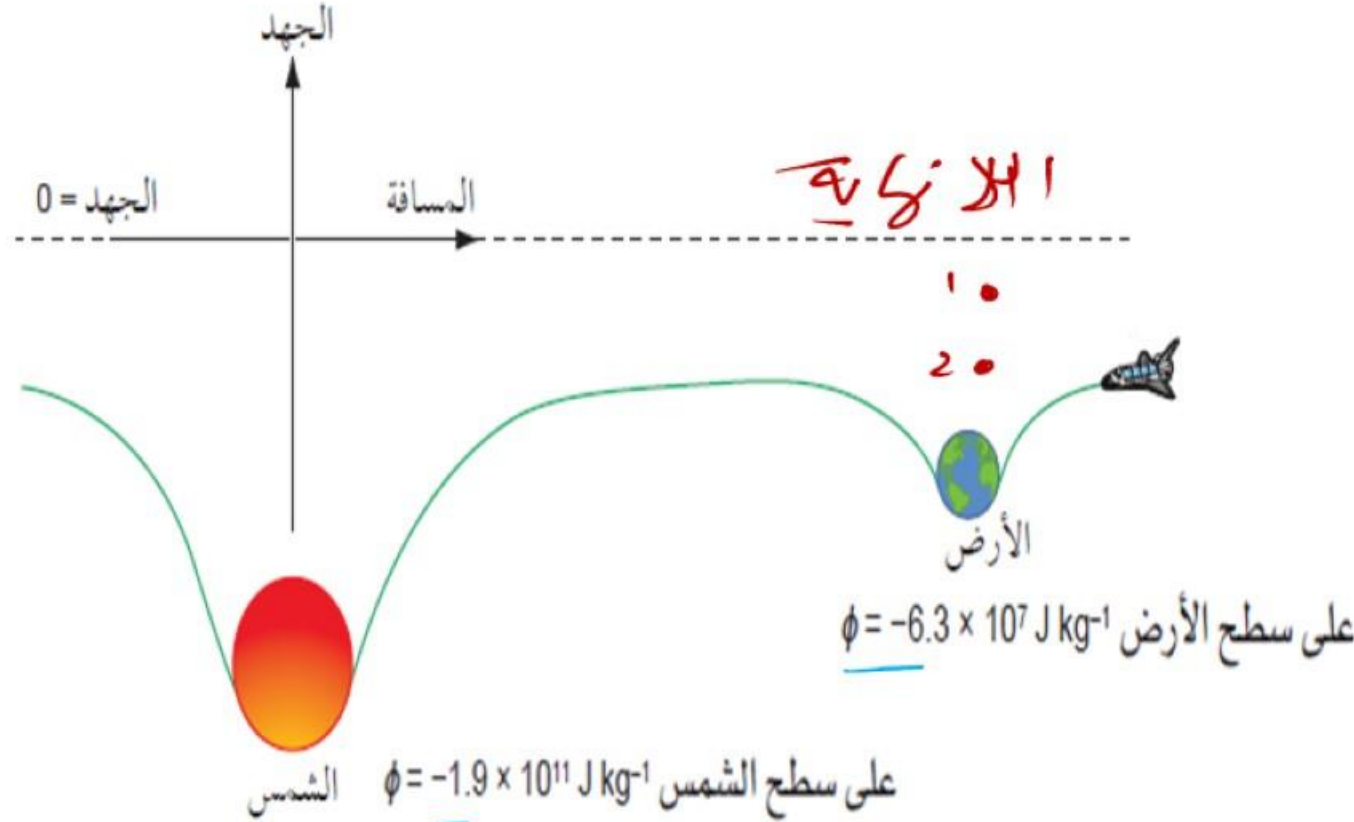
٢. عندما تتحرك المركبة الفضائية بعيداً عن الأرض، فإنها تبدل شغلاً عكس جاذبية الأرض، وعندها فإن طاقة وضع الجاذبية لها تزداد وبالتالي يمكننا القول إن جهد الجاذبية يزداد كذلك. يُنشئ مجال الجاذبية الأرضية «بئر جهد عملاقاً» في الفضاء، ونحن نعيش في قاع هذا البئر.

٣. عندما تقترب المركبة الفضائية من الشمس، فإنها تنجذب في بئر جهد أعمق بكثير؛ لأن كتلة الشمس أكبر بكثير من الأرض لذلك فإن جذبها سيكون أقوى بكثير من الأرض وجهد الجاذبية على سطح الشمس سيكون أكثر سلبية مما هو على سطح الأرض (على سطح الشمس $\phi = -1.9 \times 10^{11} \text{ J kg}^{-1}$ ، وعلى سطح الأرض $\phi = -6.3 \times 10^7 \text{ J kg}^{-1}$).



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة



الشكل ٦-١ جهد الجاذبية يساوي صفراً عند اللانهاية (بعيداً عن أي كتلة)، ويقل مع الاقتراب من كتلة ما.

تنبيه مهم

عند الأ، غا
 $\phi_2 < \phi_1$

المقارنة بين الشغل المبذول للتخلص
من جاذبية كل من الشمس والأ، غا

$$W_E < W_S$$

لأن جهر جاذبية الشمس أكبر
سلبية.



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

حلل: $E_k = E_p$
الانزياحية على كتلة الصخرة.

مثال

٢. كوكب قطره (6800 km) وكتلته (4.9×10^{23} kg).

وعلى مسافة بعيدة من الكوكب يوجد صخرة كتلتها (200 kg). في البداية كانت في حالة سكون ومن ثم تسارعت باتجاهه وارتطمت بسطحه. احسب التغير في طاقة وضع الجاذبية للصخرة وسرعتها عندما ارتطمت بسطح الكوكب.

$$r = \frac{6800}{2} = 3400 \text{ km}$$

$$M = 4.9 \times 10^{23} \text{ kg}$$

$$m = 200 \text{ kg}$$

الحل

$$\Delta E_p = E_{p_2} - E_{p_1}$$

$$\Delta E_p = E_{p_2} - 0$$

نوجد E_{p_2} (عند سطح الكوكب)

$$E_{p_2} = -G \frac{Mm}{r}$$

$$E_{p_2} = -6.67 \times 10^{-11} \frac{4.9 \times 10^{23} \times 200}{3400 \times 10^3}$$

$$E_{p_2} = -1.9 \times 10^9 \text{ J}$$

نعوض

$$\begin{aligned} \Delta E_p &= E_{p_2} - E_{p_1} \\ &= -1.9 \times 10^9 - 0 \\ &= -1.9 \times 10^9 \text{ J} \end{aligned}$$

$$E_{p_1} = 0 \text{ الانزياحية}$$

حساب سرعة الانزياح لم يسطح الكوكب

$$E_k = E_p$$

$$\frac{1}{2} m v^2 = 1.92 \times 10^9$$

$$v = \sqrt{\frac{2 \times 1.92 \times 10^9}{200}} = 4385 \text{ m/s} \approx 4.4 \times 10^3 \text{ m/s}$$

$m = 200 \text{ kg}$ صخرة



فرق جهد الجاذبية

في كثير من الأحيان يكون من المفيد معرفة مقدار الطاقة اللازمة لرفع قمر صناعي من سطح كوكب أو سطح قمر ذي نصف قطر (r_1) إلى مدار ما ذي نصف قطر (r_2) ، ولإيجاد التغير في جهد الجاذبية نحتاج إلى تطبيق معادلة جهد الجاذبية وهي $\phi = -\frac{GM}{r}$ على خطوتين:

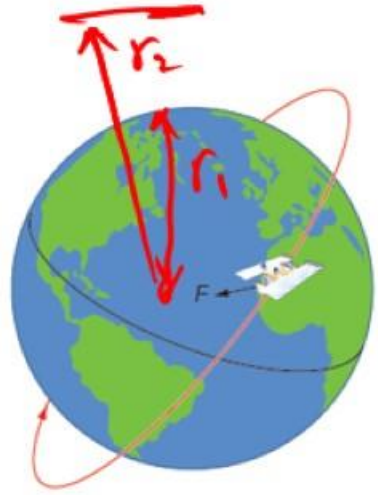
$$\begin{aligned}
 \Delta\phi &= \phi_2 - \phi_1 \\
 &= -G\frac{M}{r_2} - \left(-G\frac{M}{r_1}\right) \\
 &= GM\left(-\frac{1}{r_2} + \frac{1}{r_1}\right)
 \end{aligned}$$

الأولى لإيجاد جهد الجاذبية على السطح.

والثانية لإيجاد جهد الجاذبية على الارتفاع المداري المطلوب.

ثم إيجاد الفرق بينهما، أو من الأسهل دمج الخطوتين في خطوة واحدة باستخدام المعادلة الآتية:

$$= GM\left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2}\right) \Rightarrow \Delta\phi = GM\left(\frac{1}{r_1} - \frac{1}{r_2}\right)$$



وبمجرد تحديد التغير في جهد الجاذبية $(\Delta\phi)$ ، يمكن حساب التغير في طاقة وضع الجاذبية (ΔE_p) عبر ضرب التغير

في جهد الجاذبية بكتلة القمر الصناعي (أو أي جسم آخر).

$$\phi = \frac{E_p}{m} \Rightarrow E_p = m \phi$$



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

ملخص الدرس

- ① يمكن حساب طاقة وضع الجسم قريبا من سطح الأرض،
بالعلاقة ($E_p = mgh$) لأن g ثابتة عنه سطح الأرض.
- ② طاقة الوضع ($E_p = -\frac{GMm}{r}$) تكون صفرا عند اللانهاية وتقل كلما اقترب الجسم من سطح الكوكب المنتشر للمجان.
- ③ طاقة الوضع كمية عددية.
- ④ جهد الجاذبية يمكن حسابه بالعلاقة $\phi = -\frac{GM}{r}$ أو $\phi = \frac{E_p}{m}$
- ⑤ تعريف جهد الجاذبية:
- ⑥ جهد الجاذبية صفرا عند اللانهاية وتقل كلما اقترب الجسم من سطح الكوكب المنتشر للمجان.



الفيزيائي المحترف

الفيزياء معنا سهلة وممتعة

ملخص الدرس

⑦ كلما كان جهد الجاذبية للكوكب أكبر سالبية عند السطح فإن شدة الجهد تكون عميقاً وحيثما جاز إلى طاقته (شغل) أكبر للإغلات.

⑧ جهد الجاذبية كمية عددية.

٧-١ يعرف جهد الجاذبية عند نقطة معينة على أنه الشغل المبذول لوحدة الكتل لنقل كتلة نقطية (كتلة اختبارية) صغيرة من اللانهاية إلى تلك النقطة.

٨-١ يستخدم المعادلة: $\phi = -\frac{GM}{r}$ لجهد الجاذبية في مجال كتلة نقطية.

٩-١ يصف كيف أن مفهوم جهد الجاذبية مرتبط بطاقة وضع الجاذبية لكتلتين نقطيتين ويستخدم المعادلة: $E_p = -\frac{GMm}{r}$.

برنامج يساعدك على فهم الفيزياء بسهولة والحصول على أعلى الدرجات

انتهت مادة هذه الحلقة

نلتقي بإذن الله في الحلقة القادمة

proof.physicist40@gmail.com