

- البندول المركب:

إذا وقع مركز الثقل رأسياً تحت محور التعليق O فإن الجسم يكون في حالة سكون، أما إذا أزيح إزاحة صغيرة θ عن الوضع الرأسي فإن الجسم يتذبذب. فإذا كانت M هي كتلة الجسم، h هي المسافة بين محور التعليق ومركز الثقل، g عجلة الجاذبية الأرضية فإن عزم الازدواج:

$$C = Mgh \sin \theta = Mgh \theta$$

على اعتبار أن θ إزاحة صغيرة بحيث يكون:

$$\sin \theta \approx \tan \theta \approx \theta$$

$$\therefore I \frac{d^2 \theta}{dt^2} = -Mgh \theta$$

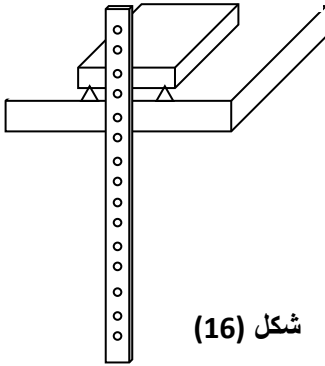
وهذه تمثل حركة توافقية بسيطة ويكون زمن الذبذبة الواحدة:

$$\tau = 2\pi \sqrt{\frac{I_0}{Mgh}} \quad (18)$$

حيث I_0 هو عزم القصور الذاتي للجسم حول محور الدوران O ،
فإذا كان I_c هو عزم القصور الذاتي للجسم حول محور يوازي
المحور السابق ويمر بمركز الثقل:

$$\therefore I_0 = I_c + Mh^2$$

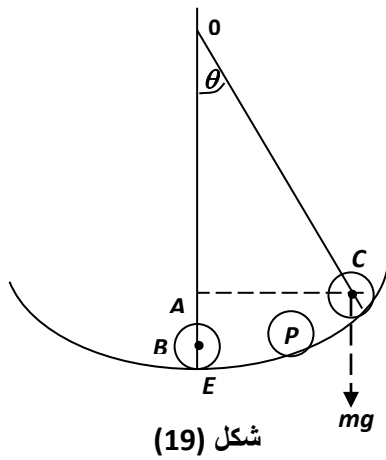
$$= MK^2 + Mh^2$$



شكل (16)

فإذا رسمنا العلاقة بين h^2 , $h\tau^2$ نجدها خط مستقيم
(شكل 17) يقطع محور h^2 في جزء يعطي K^2 . أما
ميل الخط فهو $\frac{4\pi^2}{g}$ ومنه يمكن إيجاد عجلة الجاذبية
الأرضية g .

17- إيجاد عجلة الجاذبية الأرضية بطريقة تدحرج كرة صغيرة فوق مرآة مقعرة:



توضع المرآة المقعرة أفقياً فتحتها إلى أعلى بحيث يمكن
أن تتدحرج فوقها كرة صغيرة من الصلب وتتذبذب في مستوى
رأسي بأسفل نقطة. ثم يحسب زمن الذبذبة τ . فإذا كانت R هي
نصف قطر تكور المرآة (الوجه الذي تتدحرج فوقه الكرة)
ويمكن قياس ذلك بأسفرومتر، m كتلة الكرة المعدنية.

r نصف قطرها، g عجلة الجاذبية الأرضية فإنه في حالة إذا كانت الإزاحة BC صغيرة
بالنسبة إلى R وإذا وضعت الكرة عند C ثم تركت تتدحرج فإن:

$$\text{طاقة الوضع للكرة عند } C = mg \cdot \overline{AB}$$

ولكن:

$$\begin{aligned} AB &= OB - OA = (R - r) - (R - r) \cos \theta \\ &= (R - r)(1 - \cos \theta) \end{aligned}$$

∴

حيث v_m هي السرعة الخطية العظمى لمركز ثقل الكرة، ω_m السرعة الزاوية العظمى للدوران، I عزم القصور الذاتي للكرة حول محور ما بمركز ثقلها وعمودياً على مستوى الرسم.

∴ طاقة الحركة عند B

$$= \frac{1}{2} m v_m^2 + \frac{1}{2} I \frac{v_m^2}{r^2}$$

وعند أي نقطة متوسطة P تبعد x عن B على قوس الحركة فإن:

طاقة الوضع + طاقة الحركة = ثابت

$$\therefore \frac{1}{2} m \dot{x}^2 + \frac{1}{2} \frac{I}{r^2} \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m g \frac{x^2}{(R-r)} = \text{const.}$$

حيث \dot{x} هي السرعة عند النقطة P في اتجاه القوس. وبالتفاضل:

$$\therefore m \dot{x} \ddot{x} + \frac{I}{r^2} \dot{x} \ddot{x} + \frac{m g}{(R-r)} x \dot{x} = 0$$

بالقسمة على \dot{x} نجد أن:

$$\ddot{x} = - \frac{m g}{(R-r) \left(m + \frac{I}{r^2} \right)} x$$

وهذه معادلة حركة توافقية بسيطة زمنها الدوري:

$$\tau = \frac{2\pi}{\sqrt{\frac{mg}{(R-r)\left(m + \frac{I}{r^2}\right)}}}$$

$$= 2\pi \sqrt{\frac{(R-r)\left(m + \frac{I}{r^2}\right)}{mg}}$$

ولكن:

$$I = \frac{5}{2}mr^2$$

$$\therefore \tau = 2\pi \sqrt{\frac{(R-r)\frac{7}{5}}{g}} \quad (20)$$

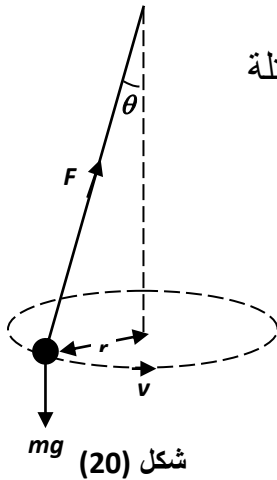
ومن هذه المعادلة يمكن تعيين g . ولا تعتبر هذه الطريقة من الطرق الدقيقة في قياس عجلة الجاذبية الأرضية.

18- البندول المخروطي:

إذا تحرك البندول البسيط على شكل مخروط بحيث تتحرك الكتلة m المعلقة في دائرة أفقية نصف قطرها r (شكل 19) فإن:

$$r = l \sin \theta$$

وإذا كانت v هي السرعة المنتظمة للكتلة فإن:



القوة الطاردة المركزية = $\frac{mv^2}{r}$ في الاتجاه الأفقي، وإذا كانت F هي الشد

في الخيط فإن:

مركبة قوة الشد في الاتجاه الأفقي = $F \sin \theta$ في حالة الاتزان الأفقي:

$$F \sin \theta = m \frac{v^2}{r}$$

وفي حالة الاتزان الرأسى:

$$F \cos \theta = mg$$

وبقسمة المعادلتين:

$$\therefore \tan \theta = \frac{v^2}{rg}$$

$$\therefore v = \sqrt{gr \tan \theta} = \sin \theta \sqrt{\frac{gl}{\cos \theta}}$$

ولكن زمن الذبذبة:

$$\begin{aligned} \tau &= \frac{2\pi}{\omega} = \frac{2\pi r}{v} = 2\pi \frac{l \sin \theta}{\sin \theta \sqrt{\frac{gl}{\cos \theta}}} \\ &= 2\pi \sqrt{\frac{l \cos \theta}{g}} \end{aligned}$$