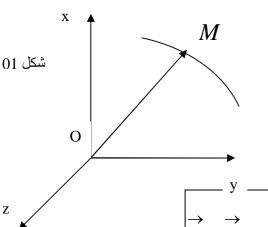
ملخص الوحدة

أولاً) مقامرية تامريخية لميكانيك نيوتن

1) الحركة: من أجل دراسة أي حركة يجب إسنادها لمعلم (مرجع) عطالي (ساكن أو يتحرك بحركة مستقيمة منتظمة).



$$r = OM = x i + y j + z k$$
 : OM الموضع OM الموضع OM

 $r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$: طويلة شعاع الموضع

$$\Leftarrow \stackrel{\rightarrow}{v} = \stackrel{d}{\frac{d}{r}} \stackrel{?}{u}$$
 نسعاع السرعة: (2-2)

طويلة شعاع السرعة: $v = \sqrt{v_x^2 + v_v^2 + v_z^2}$ ، يكون حامل شعاع السرعة مماسي للمسار ، وجهتها من جهة الحركة .

$$a = \frac{d}{dt}$$
: يعرف شعاع التسارع بأنه مشتق شعاع السرعة : $a = \frac{d}{dt}$: يعرف شعاع التسارع بأنه مشتق شعاع السرعة : $a = \frac{d}{dt}$

$$\begin{bmatrix} \overrightarrow{a} = a_x i + a_y j + a_z k \end{bmatrix} \in a = \frac{dVx}{dt} + \frac{dVy}{dt} + \frac{dVz}{dt} + \frac{dVz}{dt}$$

$$a = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2} = a = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2}$$

$$a=a_te_T+a_Ne_N$$
 : التسارع المماسي يعرف بأنه مشتق طويلة السرعة $a_T=rac{dv}{dt}$: عرف بأنه مشتق طويلة السرعة $a_T=rac{dv}{dt}$

$$a_{T} = \frac{dv}{dt}$$
 : يلة السرعة

حيث:
$$R$$
 نصف قطر الإنحناء $a_{\scriptscriptstyle N}=rac{v^2}{R}$ حيث: $a_{\scriptscriptstyle N}$

a=0: تكون الحركة مستقيمة منتظمة عندما (1-3

 $a.v \succ 0$: عندما عندما مستقيمة متغيرة بانتظام (متسارعة) عندما (2-3

 $a\cdot v \prec 0$: (متباطئة) : (3-3) تكون الحركة مستقيمة متغيرة بانتظام

4) القوانين الثلاث لنيوتن:

4-1) القانون الأول لنيوتن: في معلم عطالي إذا كانت جملة ساكنة أو تتحرك بحركة مستقيمة منتظمة، فإن مجموع القوى المؤثرة على هذه

تسار عها وكتلتها:

. عندما يؤثر جسم A بقوة $\stackrel{ op}{F}_{{}^{A}_{\!/\!\!/\!\!/}}$ على جسم B ، فإن الجسم B يؤثر على الجسم $\stackrel{ op}{F}_{{}^{B}_{\!/\!\!/}\!\!/}$ تساويها في الشدة وتعاكسها في الإتجاه

ثانيا) دىراسة حركة الأقمار الإصطناعية والكواكر

1) تذكير: خصائص الحركة الدائرية المنتظمة

أ) المسار : دائري ب) السرعة : ثابتة في القيمة ومتغيرة في الإتجاه . جـ) التسارع : ناظمي (مركزي)

. السرعة :
$$T = \frac{2\pi R}{v}$$
 عيث $T = \frac{2\pi R}{v}$ عيث $T = \frac{v^2}{R}$ عيث $T = \frac{v^2}{R}$

م الله على الله على

. (أو الشمس) عيارتها : M كتلة الأرض (أو الشمس) عيارتها : $F = \frac{GmM}{r^2}$

 $v=\sqrt{rac{GM_T}{r}}$: السرعة المدارية لكوكب $v=\sqrt{rac{GM_S}{r}}$: السرعة المدارية لقمر صناعي: $T=2\pi\sqrt{rac{r^3}{GM_T}}$: دور كوكب $T=2\pi\sqrt{rac{r^3}{GM_S}}$: دور كوكب $T=2\pi\sqrt{rac{r^3}{GM_S}}$

3) قوانين كبلر:

أ) القانون الأول لكبلر: في معلم هيليومركزي ، يدور الكوكب حول الشمس في مدارات اهليليجية (شكل بيضوي) ، حيث الشمس هي أحد محارق هذه المدارات:

ب) القانون الثاني : يمسح الشعاع الواصل بين الشمس والكوكب مساحات متساوية خلال فترات زمنية متساوية .

ثالثا) دىراسة حركة سقوط شاقولى ؟

$$P{=}mg$$
 . المقال $P{=}m$ عاملها شاقولي وجهتها نحو الأرض $P{=}m$

$$(int + int + in$$

قيمتها
$$\pi =
ho_0 V g$$
 حيث ho_0 الكتلة الحجمية للمانع ، V : حجم المائع المزاح (حجم الجسم اذا كان مغمورا كليا)

$$\pm f=Kv^n$$
 عيث : $\stackrel{\rightarrow}{f}$ عيث $\pm f=Kv^n$ عيث : عند المائع

في حالة السرعات الصغيرة :
$$f\!=\!Kv$$
 الكبيرة : في حالة السرعات الكبيرة :

2) المعادلة التفاضلية للحركة: بتطبيق القانون الثاني لنيوتن على الجسم الصلب أثناء السقوط:

$$\begin{array}{c}
\rightarrow \rightarrow \rightarrow \rightarrow \rightarrow \\
P+f+\pi=m \ a
\end{array}$$

$$p o dv$$
 بالإسقاط على جهة الحركة نتم وفق نظامين :

النظام الإنتقالي: السرعة تزداد.

يمكن إيجاد عبارة السرعة الحدية
$$v_{
m lim}$$
 عندما يكون $a=rac{dv}{dt}=0$ نميز حالتين :

يمكن إيجاد عبارة السرعة الحدية
$$v_{\rm lim}$$
 عندما يكون $a=\frac{dv}{dt}=0$ نميز حالتين : $v_{\rm lim}$ عندما يكون $v_{\rm lim}$ عندما يكون إيجاد عبارة السرعات الحبيرة: $v_{\rm lim} = \sqrt{\frac{g}{k}(\rho-\rho_0)V}$ ، ب) في حالة السرعات الكبيرة: $v_{\rm lim} = \sqrt{\frac{g}{k}(\rho-\rho_0)V}$ ، ب) في حالة السرعات الكبيرة:

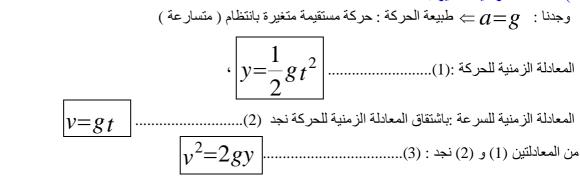
رابع**ا)** دراسة حركة السقوط اكحر

عند إهمال مقاومة الهواء ودافعة أرخميدس ، الجسم أثناء سقوطه في الهواء يخضع فقط لثقله ، إذا تمت الحركة بدون سرعة ابتدائية ، فنسمي هذا النوع من الحركات بالسقوط الحر.

$$mg = ma$$
 : بعد الإسقاط على جهة الحركة : بتطبيق القانون الثاني لنيوتن نجد : $P = ma$) بعد الإسقاط على جهة الحركة نجد:

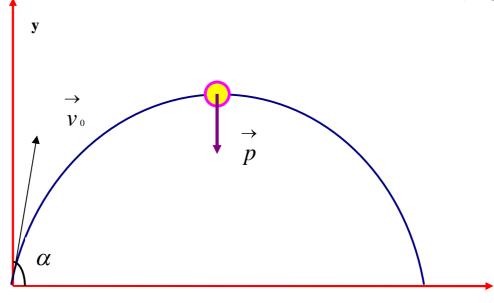
. معادلة تفاضلية من الرتبة الأولى
$$g=dv/dt$$
 $=a=dv/dt \in$

2) المعادلات الزمنية المميزة:



خامسا) دراسة حركة قذيفة

g نقذف جسم صلب كتاته m بسرعة ابتدائية غير شاقولية ${\displaystyle \stackrel{ o}{v}}_{\scriptscriptstyle 0}$ حاملها يصنع زاوية lpha مع الأفق في حقل الجاذبية الأرضية ندرس الحركة في معلم متعامد ومتجانس (OXY) ، مبدأه نقطة القذف (انظر الشكل) .



نقوم بدر اسة الحرحه بإهمال قوى الإحتكاك ودافعة أرخميدس

بالإسقاط نجد: $\stackrel{\rightarrow}{P}=m$ ، بالإسقاط نجد: $\stackrel{\rightarrow}{P}=m$ ، بالإسقاط نجد:

، $a{=}0 \leftarrow ($ الا توجد حركة على هذا المحور OX) على المحور أ وبالتالي طبيعة الحركة وفق هذا المحور حركة مستقيمة منتظمة .

ب) على المحور OY با على المحور $a=-g \leftarrow -mg=ma \leftarrow -P=ma$: OY وبالتالي طبيعة الحركة وفق هذا المحور حركة مستقيمة متغيرة بانتظام (متباطئة) . (2) المعادلات الزمنية المميزة :

$$x=v_0(\cos\alpha)t$$
(1). : OX المحور

$$y = -\frac{1}{2}gt^2 + v_0(\sin\alpha)t$$
(2) :OY ب) المحور

المعادلة الزيمنية للسرعة وفق المحور OY:

$$v = -gt + v_0(\sin \alpha)$$
(3)

3) معادلة المسار : وهي معادلة مستقلة عن الزمن ، من المعادلة (1) نستخرج عبارة الزمن (t) ثم نعوض في المعادلة (2) فنجد :

$$y = \frac{-g}{2v^2 \cos \alpha^2} x^2 + (tg\alpha)x \qquad (4)$$

رمن أقصى ارتفاع: زمن أقصى ارتفاع يوافق انعدام السرعة وفق المحور
$$\alpha$$
0 من المع $t_{\text{max}} = \frac{g}{v_0 \sin \alpha}$ (5)

5) ذروة القنيفة (أقصى ارتفاع): نعوض عبارة زمن أقصى ارتفاع في المعادلة (2) فنجد : -

$$y_{\text{max}} = \frac{v_0^2 \sin \alpha^2}{2g} \qquad (6)$$

مدى القذيفة (x) : وهو المسافة الأفقية بين نقطة القذف ونقطة سقوط القذيفة على الأرض ، المدى يوافق y=0 ، نعوض في معادلة

المسار (4) فنجد:

$$x = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{g}$$
....(7)

$$\left| \mathcal{X}_{\text{max}} = \frac{\mathcal{V}_0^2}{g} \right| \leftarrow$$

طاقة الجملة (قذيفة _ أرض):

$$E = E_C + E_{PP} = \frac{1}{2}mv^2 + mgy$$

بتطبيق مبدا انحفاظ الطاقة على الجملة (قذيفة- ارض) وبأخذ بعين الاعتبار إهمال كل القوى المؤثرة على الجملة من طرف الهواء (دافعة B الى موضع مروضع A الى موضع الذيفة من موضع الكاكاك) يكون اثناء انتقال قذيفة من موضع

$$E_{\scriptscriptstyle CA} + E_{\scriptscriptstyle PPA} = E_{\scriptscriptstyle CB} + E_{\scriptscriptstyle PP3} = cte$$

سادسا) حدود میکانیك نیوتن

1) مقدمة: ميكانيك نيوتن يصف حركة الجملة الميكانيكية ، وطاقتها التي تأخذ جميع القيم ، ولكنه عاجز على تفسير النظام المجهري الشبيه بالنظام الشمسي (ذرة - نواة) ، عندما ينتهي ميكانيك نيوتن عند حدود معينة تظهر الفيزياء الحديثة (ميكانيك الكم ، النسبية).

بين العالم بلانك أن الطقة المحمولة على الموجات الضوئية تكون بشكل كمات ، ثم بين فيما بعد آنشتاين أن هذه الكمات محمولة من طرف

$$v=rac{c}{\lambda}$$
 : حيث $E=hv$: عديمة الشحنة وعديمة الكتلة تسمى فوتونات ، كل فوتون يحمل طاقة قدر ها

(m) طول الموجة:
$$\chi$$
 : ثابت بلانك (χ : طول الموجة (χ : ثابت بلانك (χ

C: سرعة الضوء (m/s).

3) فرضية بور (سويات الطاقة):

عند انتقال الإلكترون من مستوى طاقي إلى آخر فإنه يصدر أويمتص فوتون على شكل إشعاعات ضوئية وحيدة اللون ،وطاقة هذا الفوتون مساوية

