

题目

limbo137

2021 年 8 月 8 日

须知

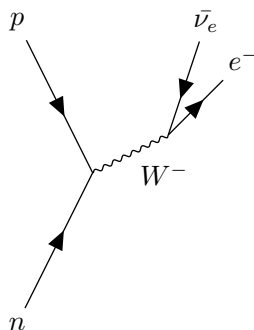
在开始之前, 我们需要熟悉一些物理学中常用但是你不一定非常了解的事情。对时间求导在物理上往往在函数上方打点, 例如

$$\frac{dx}{dt} = \dot{x}$$

以及著名的 Euler 公式

$$e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta$$

还可以思考这个复数以及 θ 在复平面上的意义



虚数 i 被物理学家 Roger Penrose 称为“魔数 (The magic number)”, 包含虚数在内的复数 (complex number) 在物理学中用处巨大, 本题旨在用几个例子来初窥复数的奥秘。

$$i^2 = -1$$

0.1 简谐振动

经典力学中一类重要的运动称为简谐振动 (simple harmonic vibration), 这类运动往往有一个和坐标反向且成正比的力, 于是其加速度也就和坐标

反向且成正比，即

$$a = -\omega^2 x \quad (1)$$

其中 ω^2 是比例系数。我们知道，速度和加速度实际上是 x 的一阶导数和二阶导数，即

$$v = \frac{dx}{dt}$$

$$a = \frac{d^2x}{dt^2}$$

1) 求 $x = e^{at}$ 的导数，以及二阶导数，试求出满足 (1) 式的 a 值。

2) 设 $\omega u = v$ ，那么就有下面的方程组

$$\frac{dx}{dt} = \omega u$$

$$\frac{du}{dt} = -\omega x \quad (2)$$

试将该方程组写成矩阵形式。

3) 找出这样的矩阵 A 满足

$$A^2 = -I$$

I 为单位矩阵，与上面的矩阵形式相比较。

4) 再设

$$r = x + iu$$

将 (2) 写成 r 与 $\frac{dr}{dt}$ 的关系。

5) 当 $t = 0$ 时， $r = r_0 = A_0 e^{i\phi}$ ，我们把 r_0 称为复振幅 (complex amplitude)。

求解 4) 中的 r ，并在复平面上表示

0.2 平面运动

在研究平面运动时我们往往利用复数表示平面的坐标，即

$$(x, y) \rightarrow r = x + iy$$

这样做的好处是在极坐标中

$$(\rho, \theta) \rightarrow r = \rho e^{i\theta} \quad (3)$$

利用式 (3) 我们可以求出

$$\frac{dr}{dt} = \frac{d\rho}{dt} e^{i\theta} + i\rho e^{i\theta} \frac{d\theta}{dt}$$

为了方便，我们利用上方打点的写法

$$v = \dot{r} = \dot{\rho}e^{i\theta} + i\rho\dot{\theta}e^{i\theta} \quad (4)$$

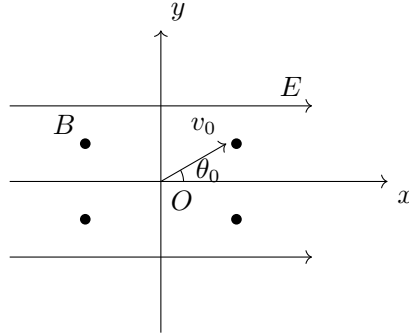
此时 $e^{i\theta}$ 前的系数就是速度 v 沿位置矢量方向的分量，也叫径向分量， $i\rho\dot{\theta}e^{i\theta}$ 是与径向垂直的分量，称为切向分量，对于上例我们就有

$$\begin{aligned} v_r &= \dot{\rho} \\ v_\theta &= \rho\dot{\theta} \end{aligned}$$

仿照上面的过程（或利用极坐标的 Christoffel 符号），求加速度 a 的径向分量和切向分量

0.3 电磁正交场

在一个电场与磁场互相垂直的空间内，一带电荷量为 q 的粒子在某一垂直于磁场方向的平面内运动，初速度和电场方向夹角为 θ_0 ，大小为 v_0 ，我们可以初步画出图形



在这种体系下，粒子所受的电磁力（是一个复数）可以写成

$$F = qE - ivB$$

- 1) 设 $\frac{E}{B} = u$, $\frac{qB}{m} = \omega_0$ ，列出粒子的受力方程，并试图求解 v 与 t 的关系
(提示：方程

$$\frac{dy}{dx} = a + by$$

的通解是

$$y = Ce^{bx} - \frac{a}{b}$$

其中 C 由初值条件决定)

2) 当 $v_0 = 0$ 时, 设 $\frac{u}{\omega_0} = R$, 求位矢 r , 进而求出位置随时间变动的参数方程

提示:

$$\int C e^{bx} - \frac{a}{b} dx = \frac{C e^{bx}}{b} - \frac{a}{b} x + C_1$$

0.4 Kepler 运动

Kepler 运动指受经典引力下的运动, 假设中心天体的质量为 M , M 足够大以至于可以看作惯性参考系, 复平面中的引力可以写成

$$F = -\frac{GMm}{\rho^2} e^{i\theta} \quad (5)$$

1) 利用 $F = ma$ 求加速度 a

由开普勒第二定律我们知道, 行星与中心天体的连线在相同的时间扫过相同的面积, 那么单位时间该连线扫过的面积是守恒的, 即下面的量守恒

$$L = v_\theta \rho = \rho^2 \dot{\theta} = 2 \frac{dS}{dt}$$

还可以写成

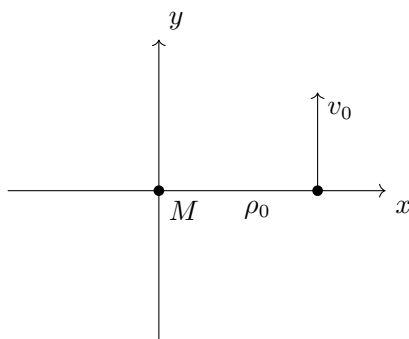
$$L = \rho^2 \dot{\theta} \quad (6)$$

2) 利用 (5) 和 (6), 证明下面的量守恒

$$iLv + GMe^{i\theta}$$

如果在实的向量平面上, 这个守恒的矢量称为 Runge-Lenz 矢量

3) 假设粒子初始距离中心天体 ρ_0 , 速度为垂直与位置矢量的 v_0 (如下图)



求 v 复数随位移辐角 θ 的变化, 并将其画在以 θ 为辐角的复平面上

4) 利用上面的结果以及 (4), 求在极坐标下该粒子运动的轨迹方程 $\rho(\theta)$