One More Thing: 物质

【知	识	要点	京梳	理)
	*/ \ \ _	\sim	זו ער יא		

一、原子的结构		
1. 汤姆孙原子模型		
	理外外	的研究发现了电子,从
而说明电子是原子的组成部分,		
阴极射线管:		
注意:		
1) 阴极射线的成分:	ALC: U	
2) 阴极射线是看不到的。	A TOWNER OF THE PARTY OF THE PA	
(2)电子的质量: m =	_kg;	
电子电荷量: e =C。	•	
(3)汤姆孙原子模型(葡萄干蛋糕		
原子的正电荷和质量均匀分布于	F原子体内,带负电的	镶嵌在原子体内。
2. 卢瑟福原子核式结构	\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\	And the state of the transfer
(1)1909年,英国物理学家	进行∫α粒子散射	实验,提出了核式结构模型.
(2)a 粒子散射实验		
① a 粒子成分:,符	}号 。	荧光屏
②实验结果		金箔
a.绝大多数 α 粒子穿过金箔后,	与 a粒子旗	
偏离不多;	A. A. A.	真空 α α α
b. α 粒子发生了较大		4
c.极少数 a 粒子的偏转超过	,个别 α 粒于 甚 至值	١
(3)卢瑟福原子核式结构模型(艾	又称为"行星模型")	
① 在原子的中心有一个很小的		
② 原子的全部和几		在原子核里.
③ 带负电的在核外		
(4)原子核半径数量级:	m:原子半谷数量级大	小: m
		· ·
二、物质的放射性		
1. 天然放射现象		
• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •		黑纸使照相底片感光,从而发现了
天然放射现象。放射性的发现抗	场不了	可结构
(2)定义: 原子核		
射线的性质叫做放射性,具有_		
		大于83的所有元素,都能自发的
放出射线,原子序数小于83的	兀紊,有的也具有放射性	· + , , -
(3)放射性元素放出的射线究竟是	是什么?	
1) 放射源放出的射线有三种。	C11 M ·	
2) 带正电的射线称为 α 射线,	带负电的射线称为β射线	,不带电
的射线称为γ射线。	Was a management of a second	
		☐ P ☐

2. 三种射线 (α、β、γ射线)

(1)性质

名称	成分	电量 e	质量 u	速度	电离能力	贯穿本领
α						
β						
γ						

(2)产生机理	(注:三种射线都)	来自原子核)		
①α 射线:	α 粒子由	质子和	中子组合而成;	
反应方程:_		о		
	β 粒子由一个			
反应方程:_		•		
③γ射线经常	\$是伴随	射线和	射线产生的.	
(3)射线的探 器等。	测: 常用的探测射线	线的仪器有		气泡室和半导体探测
a.利用 γ 射约 b.利用 α 射约 c.利用射线 d.经射线照射 e.用放射线 □	应用 生元素放出的射线 线探伤仪检查金属内 线消除机器运转产生 使 DNA 发生突变, 时过的食品可长期保 订治疗恶性肿瘤 位素作为示踪原子	的有害静电 培育出新的优良品 ⁵		
(5)放射性辐射 		射对人体有害。一	般公众一年可接受的	辐射剂量当量约为
3. 放射性元 (1)衰变: 原 的衰变.		(某种粒子)	而转变为	的变化叫做原子核
(2)规律: 原	子核衰变时	数和	_数都守恒	
(3)衰变种类 ①α 衰变: 『 衰变方程:	原子自发放出	粒子(射线)	的衰变	
② β 衰变: 衰变方程:	原子自发放出	粒子(射线)	的衰变	
② 特点: 半	衰期是由元素原子 状态无关。		E变所需的时间,叫做 的,与原子所处的	
		原有质量 m ₀ ,求经	过时间 t 后剩余的放	射性元素质量?

已知半衰期T的放射性元素的原有核数量 N_0 ,求经过时间t后剩余的放射性元素的核数量?

三、原子核的人工转变 1. 人工转变
(1)定义:用人工的方法使发生转变的过程,第一个实现了人工转变的实验。
(2)质子的发现 ①发现者: ②实验装置: A: 放射性物质; T: 阀门; S: 荧光屏 ③核反应方程:
注意: 1) 银箔的厚度应恰好可以完全吸收从 A 射出的 α 粒子 2) 通入氮气后,荧光屏上出现闪光,即有新粒子产生
(3)中子的发现 ①发现者:
(4)原子核的组成 ①原子核由质子和组成,质子和中子统称为。 ②原子核符号: X表示元素符号,Z表示质子数,A表示质量数;质量(核子)数A等于质子数Z与数之和。
2. 重核裂变 (1)核能: 指的结构发生变化时放出的能量
(2) 裂变:受到其他粒子(如中子)轰击是分裂成两块或两块以上中等质量的核的过程称为裂变。 注: 裂变过程中放出中子并释放大量能量
(3)链式反应 ①定义:重核裂变时放出的引起其他重核的裂变, 可以使裂变不断进行下去,这就是链式反应。
②条件: a.铀块体积大于。 b.中子再生率大于等于。
(4)反应堆 ①定义:用人工方法控制核裂变链式反应速度并获得核能的装置,叫反应堆。 ②构成:燃料棒、减速剂、控制棒、冷却系统和防护层。 ③核电站:利用反应堆中的核燃料裂变放出的核能转变为电能的发电厂。主要由核岛、常

四、宇宙的基本结构

规岛及配套设施组成。

- 1. 地球和月球
- (1)地球是一颗直径约为 12756Km、质量约为 $6.0 \times 10^{24} kg$ 的行星,以约 30 km/s 的平均速率绕太阳高速旋转。
- (2)月球直径约为3476Km,质量约为地球的1/81,平均密度几乎和地球地壳的密度相等。

(3)潮汐现象:主要是由	于月球对地球不同部	分施加不同的_	而)	产生的。	
2. 太阳和行星					
(1)太阳是一颗自己能发	光发热的气体星球。	太阳的直径约为	1.4×10 ⁶ km,	总质量约	为
2×10^{30} kg.					
(2)行星在太阳引力作用	下,几乎在同一平面	内绕太阳公转。	距离太阳越	近的行星,	公转速
度越。					
(3)太阳的八大行星(按	照离太阳远近分类)				
人们常把水星、_	、地球、_		对行星,它们夕	卜売是坚硬 (的岩石,
核心都是铁等金属;					
人们把木星、	、天王星、_		卜行星,它们	体积巨大,	没有坚
固的外壳。					
3. 银河系和河外星系					
(1)星系: 星系是由宇宙	中一大群运动着的	、大量	的气体和尘块	矣组成的物	质系统。
(2)河外星系:					
(3)星系按外形大致分为	7: 、椭圆	星系和不规则星	系;银河系	属于其中	
的	0				
(4)光年 (l.y): 光在真空	它中运行一年所行进的	J距离。1 l.y=	m.		
(5)宇宙:天文学家把所	有的空间及其中的万	物定义为宇宙。			
 4. 天体的演化 (1)恒星的分类: 我们观 	测到的恒星有	、巨星、主	序星、白矮	星和	o
(2)恒星颜色、温度和亮			,, <u> </u>		
①恒星颜色和温度:温	度低的恒星呈暗红色,	,随温度升高恒	星依次呈现		和
①恒星颜色和温度:温	度低的恒星呈暗红色,	,随温度升高恒	星依次呈现_		和
o					和
。 ②恒星的亮度:为了比	较天体的发光强度,				和
0	较天体的发光强度,	天文上采用			和
。 ②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 2对星等)的关系:	天文上采用			和
。 ②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 一种星等)的关系:	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝 蓝色和蓝白色 白色	较天体的发光强度,	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝 蓝色和蓝白色 白色	较天体的发光强度,	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 这对星等)的关系: 黄色 棒红色 红色 超巨星群 参宿四 北极星	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝 蓝色和蓝白色 白色	较天体的发光强度,	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 这对星等)的关系: 黄色 棒红色 红色 超巨星群 参宿四 北极星	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 这对星等)的关系: 黄色 棒红色 红色 超巨星群 参宿四 北极星	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝	较天体的发光强度, 这对星等)的关系: 黄色 棒红色 红色 超巨星群 参宿四 北极星	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝蓝色和蓝白色 白色蓝色和蓝白色 白色 大狼 A	较天体的发光强度, 这对星等)的关系: 黄色 棒红色 红色 超巨星群 参宿四 北极星	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝蓝色和蓝白色 白色蓝色和蓝白色 白色 大狼 A	较天体的发光强度, 对星等)的关系:	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝 蓝色和蓝白色 白色	较天体的发光强度, 对星等)的关系:	天文上采用			和
②恒星的亮度:为了比 ③恒星的温度和亮度(绝 蓝色和蓝白色 白色 蓝色和蓝白色 白色 大狼 A 与矮星和 50000 20000 100000 表面	较天体的发光强度, 对星等)的关系: 黄色 橘红色 红色 超巨星群 参宿四 北坡星 毕宿五 巨星	天文上采用	o		
②恒星的亮度: 为了比。③恒星的温度和亮度(绝 董色和蓝白色 白色 蓝色和蓝白色 白色 黄色和蓝白色 白色 黄色和蓝白色 白色 大狼A 50000 20000 100000 表面	较天体的发光强度, 对星等)的关系: 黄色 橘红色 红色 超巨星群	天文上采用	0		
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝色)	较天体的发光强度, 对星等)的关系: 黄色 橘红色 红色 粗色星群 参宿四	天文上采用	0		
②恒星的亮度:为了比。③恒星的温度和亮度(绝色)	较天体的发光强度, 对星等)的关系: 黄色 核红色 红色 超色星群	天文上采用	魚线,在这∕	个主序对角	线中,
②恒星的亮度:为了比③恒星的温度和亮度(绝色)	较天体的发光强度, 对星等)的关系:	天文上采用	魚线,在这∕	个主序对角	线中,

【典型例题分析】

例题 1 卢瑟福通过对 α 粒子散射实验结果的分析,提出 ()

- A. 原子的核式结构模型
- B. 原子核内有中子存在
- C. 电子是原子的组成部分
- D. 原子核是由质子和中子组成的

解析

例题 2 如下图所示为卢瑟福和他的同事们做 α 粒子散射实验的装置示意图, 荧光屏和显 微镜分别放在图中的 A、B、C、D 四个位置时, 下述对观察到现象的说法中正确的是 ()

- A. 放在 A 位置时,相同时间内观察到屏上的闪光次数最多
- B. 放在 B 位置时,相同时间内观察到屏上的闪光次数只比 A 位置时稍少些
- C. 放在 C、D 位置时, 屏上观察不到闪光
- D. 放在 D 位置时, 屏上仍能观察到一些闪光, 但次数极少 解析

例题 3 下面事实揭示出原子核具有复杂结构的是()

A、 α 粒子散射实验 B、电子的发现

C、X 光的发现

D、天然放射现象

解析

例题 4 下列说法正确的是()

- A. α 射线与 γ 射线都是电磁波
- B. β 射线为原子的核外电子电离后形成的电子流
- C. 用加温、加压或改变其化学状态的方法都不能改变原子核衰变的半衰期
- D. 原子核经过衰变生成新核,则新核的质量总等于原核的质量 解析

例题 5 关于半衰期,以下说法正确的是(

- A. 同种放射性元素在化合物中的半衰期比单质中长
- B. 升高温度可以使半衰期缩短
- C. 氡的半衰期为 3.8 天, 若有四个氡原核, 经过 7.6 天就只剩下一个
- D. 氡的半衰期为 3.8 天, 4 克氡原子核, 经过 7.6 天就只剩下 1 克 解析

例题 6 在人类认识原子与原子核结构的过程中,符合物理学史的是(

- A. 贝克勒耳通过对天然放射性的研究,发现原子核是由质子和中子组成的。
- B. 汤姆生首先提出了原子的核式结构
- C. 居里夫人首先发现了天然放射现象
- D. 卢瑟福预言了中子的存在, 查德威克通过原子核人工转变的实验发现了中子。 解析

例题 7 现已建成的核电站发电的能量来自于()

- A. 天然放射性元素衰变放出的能量 B. 人工放射性同位素放出的能量
- C. 重核裂变放出的能量
- D. 化学反应放出的能量

解析

例题 8 关于恒星,下列说法中正确的是()

- A、恒星的质量越大寿命就越长 B、太阳是宇宙中最大的恒星 C、恒星最终一定会变成黑洞 D、太阳是离地球最近的恒星 解析

例题9 下列说法中正确的是()

- A. 在天空中呈现暗红色的恒星的温度比呈现白色的恒星的温度高.
- B. 太阳发出的光和热来自于太阳上碳、氧等物质的燃烧.
- C. 太阳系中距离太阳越近的行星,公转速度越小.
- D. 由于光速有限,因此观察遥远的天体就等于在观察宇宙的过去. 解析