

基础物理学

上 卷

(日)金原高郎编 王贻等译 郭永江校



基础物理学

上 卷

〔日〕金原寿郎 编
王 路 等 译
郭 永 江 校

114512



人民教育出版社

《内 容 提 要》

本书根据日本裳华房出版的金原寿郎编(石黑浩三、金原寿郎、小谷正雄、原虎鲜、山内恭彦执笔)《基础物理学》1977年第27版译出。全书分上下两卷。上卷包括力学、振动与波、光学和热力学等方面的内容。下卷包括电磁学、相对论、量子力学、电子学、原子核等方面的内容。

前言、第1章、第13—16章、附录由王路译，第3—7章由吕乔青译，第2章、第8—12章由穆向荣译。

本书可作理工科大学的物理课程的参考书。

基 础 物 理 学

上 卷

〔日〕金原寿郎编、王路等译、郭永江校

*

人 民 市 场 出 版

新华书店北京发行所发行

人 民 市 场 出 版 印 刷 厂 印 装

*

开本 787×1092 1/32 印张 14.25 字数 340,000

1980年3月第1版 1980年12月第1次印刷

印数 00,001—16,400

书号 13012·0444 定价 1.05 元

前　　言

目前日本的大学教育分为一般教育(基础教育)和专门教育(专业教育),然而以学习知识为主要目的的一般教育,一定要向专门教育发展。有鉴于此,本书既包括专门教育的内容,又是主要为攻读理工科学生编写的普通物理学教科书。

就其特点而言,本书对将要攻读物理学科及其邻近学科的学生来说,是物理学的入门书,而对其他读者来说,则应该作为以后查阅的参考书。因此执笔者把重点主要放在基础部分,同时从现代状况着眼,竭力把科技人员所必需的知识尽量搜集进来,并且由全体执笔者来决定全书内容,讨论叙述方法。

由于内容涉及许多方面,有些部分还涉及某些专门领域,所以要把本书全部内容都放在规定的上课时间内,在课堂上完成,那是不可能的。在课堂内,只打算讲基础部分,其他内容,希望同学们自学。所以我们尽力使叙述易懂,同时推导公式时尽可能不省略中间过程,而且随时穿插例题,并在章末附有习题,书末附有习题略解。因此本书是一本摆脱了教科书传统观点的自学书。自学时,必然会出现的疑难问题,希望能在课堂上解决。实际上,如果不采用这种方法,就不可能把今天这样发展了的物理学,在一般教育的有限时间内完成。

在物理学的学习方面,经常遇到的障碍是术语不统一和单位制混用。为了防止在这种非本质的问题上分散精力,本书用语尽可能依据日本文部省编的学术用语集,而单位和物理量符号,则依据国际理论物理与应用物理协会和日本工业标准调查会的建议。这两个机构都推荐 MKS 单位制,对电磁学推荐 MKSA

制。因此在下卷采用 MKSA 制，在上卷采用 MKS 制。例如，作为热量的单位，采用 J(焦耳)，这对笔者也是不习惯的。但是可以预想到将来是会常用的，所以我们才决心采用。我们认为最初多少有点不便，而从国际统一的观点来看，倒是可以互相体谅的。

编者

1964 年 3 月 8 日

目 录

第一章 物理量和单位

§ 1.1 物理学的研究方法	1	§ 1.5 重力质量及其单位	10
§ 1.2 单位和单位制	3	§ 1.6 单位的换算和量纲	12
§ 1.3 长度的单位	4	§ 1.7 物理量之间的关系式	14
§ 1.4 时间的单位	7	习题	15

第二章 运 动 学

§ 2.1 位置矢量和位移矢量	16	§ 2.8 速度的极坐标分量	26
§ 2.2 一般矢量	17	§ 2.9 加速度矢量	27
§ 2.3 直角坐标	19	§ 2.10 加速度的直角分量	28
§ 2.4 极坐标和圆柱坐标	21	§ 2.11 加速度的极坐标分量	31
§ 2.5 矢量的直角分量	22	§ 2.12 切向加速度和法向加速度	32
§ 2.6 速度矢量	23	习题	34
§ 2.7 速度的直角分量	25		

第三章 力 与 运 动

§ 3.1 力的本质	36	§ 3.10 单摆、简谐振动	56
§ 3.2 作为物理量的力	37	§ 3.11 弹簧振子	59
§ 3.3 惯性定律	39	§ 3.12 摩擦力	61
§ 3.4 惯性质量	41	§ 3.13 行星的运动与万有引力 定律	64
§ 3.5 运动定律	43	§ 3.14 惯性力	68
§ 3.6 作用与反作用定律	46	§ 3.15 地球的自转	73
§ 3.7 重力加速度	48	习题	76
§ 3.8 抛射体运动	51		
§ 3.9 约束运动	52		

第四章 运动方程的变形

§ 4.1 第一种变形(动量与冲量)	78	§ 4.5 保守力与位	87
§ 4.2 第二种变形(动量矩与 力矩)	80	§ 4.6 位与力的分量	90
§ 4.3 第三种变形(动能与功)	83	§ 4.7 能量	92
§ 4.4 功	84	习题	95

第五章 质点系与刚体力学

§ 5.1 质点系的动量与质心的运动	97	§ 5.7 具有固定轴的刚体的运动	112
§ 5.2 动量守恒定律	100	§ 5.8 转动惯量	116
§ 5.3 球的碰撞	102	§ 5.9 复摆	118
§ 5.4 质点系的能量	105	§ 5.10 刚体的平面运动	120
§ 5.5 质点系的动量矩	108	§ 5.11 刚体的平衡	123
§ 5.6 刚体	111	§ 5.12 刚体的平面运动举例	126
		习题	130

第六章 弹 性

§ 6.1 固体的变形	132	§ 6.5 切交弹性模量	143
§ 6.2 应变与应力	135	§ 6.6 扭转	145
§ 6.3 杨氏模量与泊松比	137	§ 6.7 弯曲	148
§ 6.4 体积弹性模量(体积弹性系数)	139	习题	150

第七章 流 体

§ 7.1 静止流体内的压强	152	§ 7.6 粘滞性	163
§ 7.2 静止流体内的压强与高度的关系	154	§ 7.7 哈根-泊肃叶定律	166
§ 7.3 浮力	155	§ 7.8 流体中的运动物体所受的流体阻力	168
§ 7.4 理想流体的运动	157	§ 7.9 流动相似原理	172
§ 7.5 伯努利定理	160	习题	174

第八章 振 动

§ 8.1 谐振动的合成	176	§ 8.3 受迫振动	186
§ 8.2 阻尼振动	180	习题	191

第九章 波 动

§ 9.1 波动	192	§ 9.7 波的干涉和绕射	204
§ 9.2 波动的微分方程	195	§ 9.8 波反射所引起的周相变化	206
§ 9.3 弦上传播的横波	197	§ 9.9 驻波	209
§ 9.4 杆上传播的纵波	198	§ 9.10 沿任意方向传播的平面波方程	210
§ 9.5 空气中传播的纵波(声波)	200	习题	211
§ 9.6 惠更斯原理	202		

第十章 声 学

§ 10.1 基音和泛音	213	§ 10.2 音色和音调	214
--------------	-----	--------------	-----

§ 10.3	弦的振动	216	§ 10.7	声音的多普勒效应	225
§ 10.4	弹性杆的纵向振动	217	§ 10.8	声的能量	226
§ 10.5	空气柱的振动	219	§ 10.9	声强级和声的响度	229
§ 10.6	耳与口	222		习题	230

第十一章 几何光学

§ 11.1	光线	232	§ 11.7	节点	245
§ 11.2	平面波、球面波与成象	234	§ 11.8	放大镜的放大率	246
§ 11.3	共轴球面系	237	§ 11.9	显微镜的放大率	247
§ 11.4	薄透镜的公式	238	§ 11.10	望远镜的放大率	249
§ 11.5	两个薄透镜的透镜组	241	§ 11.11	滑动透镜组	250
§ 11.6	主点	244		习题	251

第十二章 物理光学

§ 12.1	费马原理	253	§ 12.10	周相差显微镜	287
§ 12.2	光的干涉	255	§ 12.11	偏振光	290
§ 12.3	薄膜干涉	261	§ 12.12	反射引起的偏振光	291
§ 12.4	防止反射膜	266	§ 12.13	双折射	292
§ 12.5	光的相干性	268	§ 12.14	克尔效应 光弹性效应	295
§ 12.6	光的绕射	270	§ 12.15	旋光性	299
§ 12.7	光的单缝绕射	275	§ 12.16	光的速度	301
§ 12.8	绕射光栅	278		习题	301
§ 12.9	分辨本领	281			

第十三章 温度和热量

§ 13.1	温度	306	§ 13.7	熔解、凝固、升华	324
§ 13.2	固体、液体的热膨胀	309	§ 13.8	蒸发和凝结	325
§ 13.3	气体的热膨胀	313	§ 13.9	过热液体和过饱和蒸汽	327
§ 13.4	热量	318	§ 13.10	热传导	331
§ 13.5	热容量、比热	318	§ 13.11	热传递	334
§ 13.6	气体的比热	322		习题	336

第十四章 热力学第一定律

§ 14.1	绝热壁	338	§ 14.6	道耳顿定律	349
§ 14.2	热力学第一定律	339	§ 14.7	焦耳-汤姆孙效应	350
§ 14.3	准静态过程	343	§ 14.8	理想气体的两种比热之差	352
§ 14.4	等容过程和等压过程	344	§ 14.9	理想气体的绝热准静态	
§ 14.5	理想气体的内能	346		过程	353

§ 14.10 循环	357	习题	360
§ 14.11 卡诺循环	357		

第十五章 热力学第二定律

§ 15.1 可逆过程和不可逆过程	362	§ 15.8 熵	378
§ 15.2 热力学第二定律	364	§ 15.9 熵的性质	380
§ 15.3 各种现象的不可逆性	367	§ 15.10 熵和不可逆过程	382
§ 15.4 在两个热源之间运转的 热机	369	§ 15.11 热力学过程的进行方向 和平衡条件	383
§ 15.5 克拉珀龙-克劳修斯方程	371	§ 15.12 麦克斯韦法则	384
§ 15.6 热力学温度	373	习题	386
§ 15.7 克劳修斯公式	375		

第十六章 热和分子运动

§ 16.1 原子论的发展	387	§ 16.6 固体的分子运动	401
§ 16.2 气体的分子运动	388	§ 16.7 液体的分子运动	404
§ 16.3 能量均分定律和气体的 热容量	393	§ 16.8 布朗运动	404
§ 16.4 麦克斯韦速度分布律	395	§ 16.9 熵的分子论解释	408
§ 16.5 平均自由程	400	习题	411
附录			413
习题略解			423
索引			431

第一章 物理量和单位

§ 1.1 物理学的研究方法

物理学分析研究自然界的种种现象的方法，是有其特点的。即首先分析现象，从中得到具有大小的要素。然后用这些要素之间的数量关系来表示现象。例如，一个球在空中沿弧形轨道运动这一现象，就可用给予球的力、作用于球的重力、球的速度、球的位置、运动的时间等要素之间的关系来表示。象这样一些具有大小的要素就叫做物理量，或简称为量。而且，物理定律一般可用物理量之间的数量关系来表达。在物理量中，有的量（例如体积）可以只考虑其大小；还有的量（例如力），除考虑它的强弱（大小）之外，同时还必须考虑它的方向；但都是物理量，这一点是无疑的。

于是分析研究一个物理量时，首先必须把它的特点弄清楚，然后再把用来测定这个物理量大小的物理方法加以规定。例如，物体重量，不能仅凭托在手上的感觉来确定它的轻重。因为感觉并不那么精确，而且也并不那么值得信赖。无论如何也要考虑某种成为标准的、象秤那样的东西，必须依据秤的刻度来显示重量。

实际上，自然界发生的现象，有多种物理量相互联系着、复杂交错着。要把其中某种要素分离出来，实际上是不可能的。比如说，我们联系物体的运动来考虑距离、时间、质量、力等物理量，请想一想，用什么办法从其中确定例如时间这样的量。

我们对时间的长短不能凭直观得知。只有长度或角度那样具有一维空间延伸的量，才能凭直观知道。因此，必须把时间的测定转换为长度或角度的测定。而且这长度或角度必须可视为以一定

速度而改变的量，但要知道其速度，就必须先知道与这运动有关的定律，然而，既然测量时间的方法还没有确定，运动也就不可能确定。这样一来，在定义某一个量之前，就需要先把另一个量定义好，而定义这第二个量时，又涉及到它和第一个量之间的联系，这就产生了所谓循环的关系。

这种关系，和求解含有很多未知数的联立方程的情况相类似。解多元高次方程时，用直接法顺次求各未知数是办不到的。遇这种情况，我们必须根据观察而求解。即首先对几个未知数暂且给与预想的数值，由此求出其它的未知数，然后验算一下，看这些数是否满足所有的联立方程，如果不能满足，那么就要修正最初预想值，这样，由粗略值逐步趋向于正确的答案。

现在用上述例子，来说明这种方法。把地球设想为匀速转动的物体，由此来规定时间长短的测定法。另一方面，因为许可作适当的假设，所以又规定质量和力等物理量的测定法，导出运动定律。然后，以这个运动定律为基础，讨论地球的自转运动。如果我们能够证明地球是匀速转动的，那么就等于证明了原先的设想。由于这样的原故，对于物理量，一开始就给出明确的定义，并且用明确的测定方法，按顺序一个一个规定下去，那是不可能的。我们不得不采取这样一种方法，即进行测定时预设一些假定，一边修正这些假定，一边测定，要求就整体看时其间没有矛盾。特别是在力学的开头部分，在各量的测定方法上，有的地方缺乏逻辑的必然性，而这些量是应该从整体的联系上去定义、去理解的。

上述情况，在推导定律时也是一样。当我们为了查明几个要素之间的关系而进行实验时，实际上其它要素不可避免地也要混进来。但是，我们设想从实验结果中除掉混入要素时的结论，由此来归纳已知要素之间的关系，即定律。由此看来，物理学的研究方法是归纳法，而不是演绎法。因此，即使假定现在有尚可认为完整

的物理学体系，但将来的新事实究竟能不能无矛盾地都被包括进去，这还是不能保证的。如果原有的物理学体系不能包括新事实的话，那就得重新建立体系。照这样，逐步地走向完整的体系，这就是物理学的研究方法。

§ 1.2 单位和单位制

为了表示一个物理量，首先要适当选择大小可成为其标准的量，也就是单位，然后表示出该物理量相当于这个单位的几倍(数值)就可以了，即可以用下面关系表示：

$$\text{物理量} = \text{数值} \times \text{单位}$$

因为单位应该按照各个物理量来规定，所以，可以任意地分别选择单位。例如，长度和面积本来是不同种类的量，因此，分别地去规定单位并没有什么不好。不过，在规定物理量的单位时，我们让它具有某种关系，这样作，在把现象作为数量关系来表示的情况下，可以使问题简化。例如，任意规定长度的单位，那么就把面积的单位规定为以这个长度为一边的正方形的面积，而把以单位长度为一边的立方体的体积规定为体积的单位。长度和时间的单位适当地确定之后，速率的单位就规定为在单位时间内前进单位长度的快慢。象这样，最初适当选定的单位叫做**基本单位**，由此导出的单位叫做**导出单位**。研究全部物理量需要几个基本单位呢？对于处理力学现象的范围来说，需要三个基本单位，并且只要这些就足够了。这一点，在处理实际的力学问题时，将会容易理解。基本单位必须是可以确信其绝对不变的。我们选取认为满足这个条件的长度、质量、时间这三个量作为基本单位。这样，长度、质量、时间这些基本单位以及由它导出的全部导出单位这一整体称为**绝对单位制**。

关于质量，我们在后面还要详细叙述，一定质量的物质，可以

认为作用于它的重力也是固定不变的。只是重力随测量地点之不同，而多少有些差异，所以指定了地点，那么作用于物体的重力也可以选为基本单位。象这样，把长度、力、时间这三个量作为基本单位的单位制就是重力单位制。

在物理学中处理的量是从很大的量一直到极微小的量。对长度来说，是由天文学上的距离到原子的线度。于是，对一个单位设立副单位是方便的。实际采用的副单位，象表 1.2-1 那样，是在基本单位的名称上加上词冠来称呼。例如 nm(纳米，nanometer)，表示 10^{-9} m, Tg(太克，teragram) 表示 10^{12} g.

表 1.2-1

因数	词冠	国际代号	因数	词冠	国际代号
10^{-1}	déci (分)	d	10^{-12}	pico (皮可)	p
10^{-2}	centi (厘)	c	10^3	kilo (千)	k
10^{-3}	milli (毫)	m	10^6	méga (兆)	M
10^{-6}	micro (微)	μ	10^9	giga (吉迦)	G
10^{-9}	nano (纳诺)	n	10^{12}	téra (太拉)	T

§ 1.3 长度的单位

长度本来是为了表示点的相对位置的量。把两个长度叠合在一起，就可以凭直观判定其大小。长度在所有物理量中成为最基本的单位，其理由也就在这里。而且很多其它物理量，也是依据长度的测定来测定的。例如，用钟表指针移动的距离测定时间，用秤的刻度测定物体的重量，用水银柱长度测定温度。

物理学中采用米(m)作为长度的单位，米这个单位首先是在法国于1795年制定的。最初是用地球子午线全长的4000万分之一作长度单位，并对子

午线进行了测量。其后，几经周折，到 1875 年才开始在国际上产生米条约，制定了米原器。这个米原器有特殊的截面（这是为了不易弯曲），是由含铂 90%，铱 10% 的合金作成的棒。在接近它的两端的地方刻有细标线，在 0°C 时，这两标线间的距离规定为 1 米。这个国际米原器保存在巴黎郊外的国际权度局，而各国保存着和它几乎相同的副原器。每个原器都难免有些误差；分配给日本的米原器的两标线间的长度是

$$1\text{m} = (1.3 + 8.667t + 0.00100t^2)\mu\text{m}$$

其中 t 是温度 ($^{\circ}\text{C}$)， μm 是微米，即 10^{-6}m 。

这样决定出来的米原器也有许多缺点。首先是永恒不变性的问题，既然是人工制造的东西，就不能说没有破损的危险，并且这种用合金制成的东西，年长日久，不能保证它不自行变形。况且，比这更重要的缺点是精确度问题。原器两端的标线虽是细线，但也约有 $6 \sim 8\mu\text{m}$ 的宽度。因此即便是取两线的中心，对全长来说也不能避免有 $0.2\mu\text{m}$ 左右的误差。也就是说，相对误差只有 2×10^{-7} 的精确度，这满足不了已经进步了的现代精密科学的要求。因此，从永恒不变性这一意义着想，从二十世纪初人们已开始考虑用某种光的波长作为长度标准。并且，曾经有人建议，采用 Cd(镉) 蒸气中放电时发出的红色光作为长度的标准。

其所以用光的波长作为长度标准，是基于如下考虑：

“不受外部任何影响的静止的同一种类原子所发出的光，其波长是恒定的^①”。

但是实际上，元素是同位素的集合体，不是完全由同一种类原子组合成的；原子之间存在着相互影响；原子要受到使它发光的电性影响；原子前后左右振动着，即使发出的光是固定的，也会由于多普勒效应而观测到不同波长的混合光，此外还有其它种种原因，所以未能得到波长一定的纯单色光。

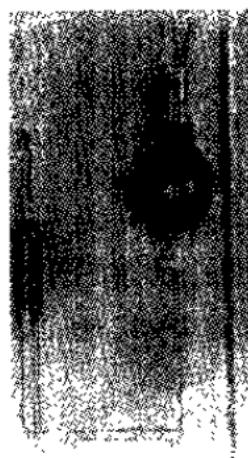
经过后来的研究，人们分离出一种叫做 ^{86}Kr ^② 的同位素，已经

① 因为是由几个不同波长的光混合的，所以选用其中的一种波长。

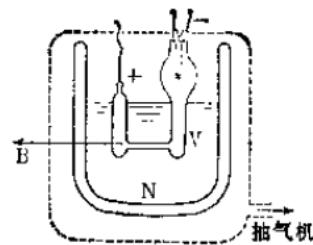
② 在 Kr 中本来就含有质量数为 78、80、82、83、84、86 的同位素。

能够得到接近于理想的光。接着，在1960年10月14日的国际权度大会上，决定采用 ^{86}Kr 发出的Kr86橙色线的波长作为今后长度的单位。在日本也用政府法令作了决定，从1961年7月1日起采用它。

图1.3-1示出这个 ^{86}Kr 灯的概况，V是具有热阴极的真空管，里面封有少量的 ^{86}Kr ，从B的方向，用分光仪观测由于放电而得到的光的波长。将V放入液态氮N中，这氮用抽气机减压，使用时N的温度控制在(63±1)K的范围。



(a) Kr86 灯泡



(b) 工作原理图

图 1.3-1

其所以使用低温低压下 ^{86}Kr 所发出的光，是为了减少上述种种干扰，而对于放电电流也可给以一定的限制。

在这样发出的光中，将所谓Kr86橙色线在真空中的波长的1650763.73倍规定为1m，当然这和历来的1m几乎没有差异。

这种方法，精确度是非常高的，米原器的精确度是 2×10^{-7} ，而在这里可得到 10^{-8} 的精确度，将来有希望可以达到 10^{-9} 的精确度。

§ 1.4 时间的单位

我们大家虽然能够体会到时间的经过，但是并不能精确地知道所经过时间的数量。于是，就象在 § 1.2 所叙述的那样，假设有可看作具有一定周期的物体，或者可以看作匀速运动的物体，并用它来测定时间。但是这一想法正确与否，就要看由此出发而形成在整个物理学体系如何来判定。

即便是那样，还必须规定某一确定的时间，也就是说，必须规定时间的单位。最初采用的确定的时间是由地球的自转推算出来的。现在设想在天空中有一个以地球的中心为中心、半径很大的球面（图 1.4-1），试将所有的星体向这天球上作投影，如果不考虑地球的自转，所有的恒星大体上都成为天球上的固定点，可是太阳却在此天球上运动。那是因为地球是在太阳的周围公转的缘故。太阳的轨道 $VDACV$ 叫做黄道。由于地球在太阳周围并不是以固定的角速度运行，所以黄道上的太阳的速率也不是固定不变的。同时，地轴并不垂直于黄道面（即地球的公转轨道平面）。因此，地球的自转角速度即使固定，1 天的长短，也就是说，太阳从某日中天到次日中天的时间是随四季而变化的。

因此，通过地球的中心并与地轴相垂直的平面同天球的交线 EW 取名为赤道，在这个赤道上，设想有一个以固定的速率运动的假想的太阳，称它为平均太阳。在赤道和黄道的交点 V 、 A 之中，太阳由南半球向北半球移动时经过的点 V 叫做春分点，另一点 A 叫做秋分点。平均太阳的运动速率，规定为和真太阳同时由春分点出发，次年同时返回到春分点的速率。实际上，地轴并不保持一



图 1.4-1

定的方向，而是象陀螺那样，非常缓慢地做进动运动，所以赤道面的方向缓慢地发生变化，春分点也多少有些移动。由春分点出发再回到春分点的时间，严格来说，比太阳在天球上转一周的时间稍短，这叫做1太阳年（或1回归年）。

总而言之，因为平均太阳是在赤道上以一定的速率运动，所以如果地球的自转的速率一定时，平均太阳从今天的中天到次日的中天的时间就应是一定的。把这个时间定为一日，它的 $1/24$ 定义为1小时。

在日本，选取通过东经 135° 的地点也就是明石市的子午线为基准，因此，平均太阳在正午时准确地在明石市中天，而真太阳则不一定是那样。

上面是历来时间的单位，这是以地球自转速率固定不变这一假设为基础的。但是使用迄今这样规定的时间时，由地球见到的月球的运动，和由计算所预想的有差异，察觉到在长年中有逐渐加快的趋向。对地球有万有引力影响的，除太阳之外还有行星。因此地球不是在太阳周围做准确的椭圆运动，其轨道的形状接近于圆形，虽然其接近程度很小。月球的视运动和计算不吻合的原因之一就在这里，但是仅仅用这个原因还不足以说明计算的差异。由于这种情况，对于地球自转速度为恒量的假定很早以前就发生了怀疑。近年来，钟表工业取得了很大的进步，特别是发展了石英钟，于是极为精确的时间测定成为可能，这就越发加深了这个怀疑。

石英伸缩时，在其两端产生正负电荷，因此，如以正负电荷交替给与两端，并且使它的周期和石英片的伸缩振动周期合拍时，就会引起很强的共振。此振动周期极为稳定，温度的影响等也非常小。因此利用石英片可以产生一定周期的交流。只是此时交流频率非常大，因而可用电子管回路将频率减小到几分之一，这样可得到普通的交流。这里再应用电钟的原理，就可以制成以一定速率而动作的钟。这就是石英钟的原理。

这样一来，现在已经不再认为地球的自转速度是固定不变的，