前言

引力乃人尽皆知,我们自蹒跚学步便与之相伴.没有支撑的物体因它而下坠,有支撑的物体因它而稳定.即便如此,生活中仍有许多驾驭引力的高手,比如轻松掷筐的篮球球员,亦或挥拍自如的羽毛球手.当然,他们大抵是不需要计算物理学的.鸟和羽毛球手都得借助气流,但它天生长有一对契合空气动力学的翼膀,高耸入云,更胜一筹.而气流在大范围上的无扰压强分布,仍需借引力来稳定,故结论稍显意外:引力虽可能使鸟儿丧命,但也正是引力使鸟儿脱身.

这皆拜引力所赐,它如此普遍,世界各族文明自古以来便在思索其缘由,并给出不同色彩的描述. 面对落体运动,中国古代将其解释为物体趋于回归至它原本的地方. 受哲学及逻辑学的启蒙,西方世界对引力的描述要更为精准一些. 面对自由落体 (free fall),古希腊时期的 Aristotle 尝云,"置两物体于同一点释放,重的将率先落地". 公元 5 世纪,希腊哲学家 Ioannes Philoponus 记载了这样一个发现: 各种物体在同一点都将以相同方式自由落体. 这即对 Aristotle 学派所秉持的思想做出了挑战. 16 世纪,意大利弥漫着复兴之息,Galileo 认为 Aristotle 的观点有难以弥补的漏洞: 设两物体相互牵制,下落加速应该归因于谁? 他利用斜坡和单摆实验发现下落距离正比于时间平方,且与其质量无关. 按连续性思想并忽略不必要的阻力,其合理外推至自由落体. 通过微积分的思想雏形,Galileo 认为在同一点的各种物体都以完全相同的方式加速,并于西欧致力于传播这一论点,得到广泛回应及讨论.

经数十年思想斗争,Newton 于 17 世纪末阐明了更为精确、足以统一天地的规律. 出于宗教美学追求,当时已普遍承认 Kepler 三大定律 1 : 椭圆轨道、掠面恒速、周期关系. 行星绕恒星的掠面恒速说明其角动量守恒,用 Newton 第二定律描述行星所受的引力作用,则引力是有心力. 进而椭圆轨道现象就可将引力大小确定到平方反比距离: 质量密度场 $\mu(\boldsymbol{x},t)$ 作为场源所激发的引力场为

$$\mathbf{g}(\mathbf{x},t) = -G \int \mu(\mathbf{x}',t) \frac{\mathbf{x} - \mathbf{x}'}{|\mathbf{x} - \mathbf{x}'|^3} d^3 x'.$$

上式是保守场,可直接用标量的**引力势** $\phi(x,t)$ 指代,满足 $g = -\nabla \phi$. 注意 $r \neq 0$ 时

¹较早的英语文献会给人名添后缀(常为 -an)表示形容词和名词,如 Galilean, Newtonian, Jacobian. 这些表达沿用至今,但对当代人物来说一般不再采取. 为迎合时代,本书中这些旧时人物亦不添后缀.

 $\nabla(1/|\mathbf{r}|) = -\mathbf{r}/|\mathbf{r}|^3 \neq \mathbf{0}$,若规定自然边界条件 $\lim_{|\mathbf{r}| \to \infty} \phi = 0$,则

$$\phi(\boldsymbol{x},t) = -G \int \frac{\mu(\boldsymbol{x}',t)}{|\boldsymbol{x}-\boldsymbol{x}'|} d^3x'.$$

借助 Gauss 定律的思想,可知必导致引力 Poisson 方程

$$\nabla^2 \phi(\boldsymbol{x}, t) = 4\pi G \mu(\boldsymbol{x}, t),$$

还原场强表述,则它等价为 $\nabla \cdot g(x,t) = -4\pi G\mu(x,t)$, $\nabla \times g(x,t) = 0$. 而物体受场作用体现在试验质点满足 $\ddot{x} = g$. 这一理论取得了巨大成功,但临近 20 世纪时遇到了一系列困难. 比如,Newton 引力明显是超距的:由于是 g(x,t) 形式,这说明 x 处 t 时的 g 由空间各点在 t 时的 μ 同时决定,引力场传播无限快. 而在电磁学中,Coulomb 定律仅是静态解,电场、电势应分别记作 E(x), $\varphi(x)$. 电磁学能自然地排除超距解,因为还有涉及磁场、时间的方程参与约束. Newton 引力场论没有这种外援,因为默认平方反比律处处成立. Newton 断言平方反比律只是数学上的方便描述,但也难以提供更合理的解释了. 欲解决超距作用,一种思想是想象周遭弥漫着媒介性质的物质,用于传递相互作用,即所谓**定域场**. 这一概念最初由 18 世纪 Faraday提出,经由 Gauss、Maxwell 等人对数学的发展,定域场逐渐作为一种物理实质而占据一席. 实际上,的确要适当放弃平方反比律,才有可能得到引力的定域场论.

目前实验范围内,描述引力最成功的理论仍归于 Albert Einstein. 他另辟蹊径,在 1915 年 11 月完成了其 8 年奋斗之终幕:

图: 取自《引力的场方程》(Die Feldgleichungen der Gravitation)

Einstein 称之广义相对论 (general relativity). 1919 年, Eddington 日全食实验验证了光线曲折的关键结论. 彼时欧洲正值战后阴霾,故实验结果被相继刊登在各大报章的头版,冠之"科学革命". 这的确是现代物理学的伟大胜利. 诚然,新符号自带神秘面纱,固然令人费解,败坏了大众印象. 但我们不必妄自菲薄,无非是 Newton理论需要微积分,而 Einstein 理论需要额外的几何学罢了. Einstein 方程仍类似于引力正比于物质的形式. 它们都是人类漫漫长征的里程碑. 所需的基本知识并非完全陌生,甚至一旦接受后,将发现 Einstein 的思想其实更自然、更简单.

想真正了解一套理论,仅仅知道方程还远不够. 广义相对论与 20 世纪物理学所作的一些最蔚为奇观的预言相联系. 读者多少在科普或艺术作品中,听说过这些现

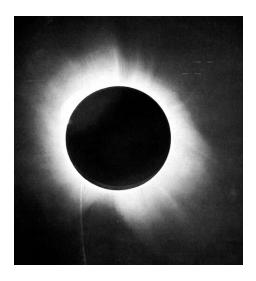


图: Eddington 日全食实验结果

象:黑洞视界、平行宇宙、虫洞、宇宙膨胀、暗物质、信息熵……1915年时,这些还未为人知,唯有人们理解方程的动力学后才能发现. 花费的时间长得惊人,这其中的艰辛事迹并不逊色于 Einstein 的孤勇奋斗. 本书聊物理时亦将对历史简要一瞥. 目前,物理学能分析的一般解往往只是简单解的微扰,所谓的宇宙监督假设、一般条件的奇点等问题都未得到普适解答. 这些问题恰恰是一套理论意义和适用范围的基础考量. 我们只能期望后续理论,继续揭示出美丽的结构,帮助人类进一步认识世界.

谨以此段阐明本书之深度、广度.本书以理工类专业一年级的多元微积分、线性代数、普通物理学为基础,致力讲述引力、时空等话题,为理解前沿进展作准备.将尽可能刨析概念动机,搭建同旧知识之桥梁.本书划分为广义相对论、数值计算以及量子理论,附录提供数学知识以飨读者.仅为证明单个命题所需的知识也放于附录,供有兴趣的读者查阅.细节未必完整提供,未提供时将给出简介和参考资料.故最终,附录在深度上似乎要讲透现代微分几何,但广度上又不完整.此乃笔者故意为之.因为本书不是要向读者大肆摆弄概念,而是补充看懂前沿所最少必要的、作了严格定义的数学.本书看似未设习题,但实际上巧置省略,足当练习.给出概念、结论时或通过字体改变暗示,或带编号地引入.不都采用编号只是为行文流畅,以免让本就不易的内容雪上加霜,但代价是失去链接便利.这固然重要,因为定义、命题在文中一般只出现一次,难免要来回翻阅,故敬请读者不厌其烦.

夏草 2025年3月

参考文献

- [1] I. Newton, Principia Mathematica Philosophia Naturalis, 1687, Eng. The Principia: Mathematical Principles of Natural Philosophy (California, University of California Press, 1999). 1
- [2] Einstein A. et al. (1958) The Principle of Relativity. New York: Dover. 1.2.1
- [3] Brans C. H, Dicke R. H. Mach's principle and a relativistic theory of gravitation. Phys. Rev., 1961, 124: 925-935. 1.4.2
- [4] Bhabra A, Sarkar K. On static spherically symmetric solutions of the vacuum Brans-Dicke theory. Gen. Rel. Grav., 2005, 37: 2189-2199. 1.4.2
- [5] Will C M. The confrontation between general relativity and experiment living. Rev. Rel., 2014, 17: 4. 1.4.2
- [6] Will, Clifford M. 2018. Theory and Experiment in Gravitational Physics. Cambridge: Cambridge University Press. 5.1
- [7] Ohanian H C, Ruffini R. 2013. *Gravitation and Spacetime*(3rd Edition). Cambridge: Cambridge University Press. 5.1
- [8] Weinberg S. 1971. Gravitation and Cosmology (Principles and Applications of the General Theory of Relativity), WILEY.