

相對性原理

東方文庫第十四種

印行發售金

相對性原理

周昌壽、鄭貞文、李潤章著

平二號 論雜方東

中華民國十二年十二月初版

四

七

三

□ (東方文庫) 相對性原理一冊

(每冊定價大洋壹角)

(外埠酌加運費匯費)

此書有著作權
翻印必究

編纂者 東方雜誌社

發行者 商務印書館

上海北河南路北首寶山路

棋盤街中市

印刷所

商務印書館

總發行所

北京天津保定奉天吉林龍江
濟南太原開封鄭州西安南京
杭州蘭谿安慶蕪湖南昌漢口

分售處

長沙常德衡州成都重慶瀘縣
貴陽廣州潮州香港梧州雲南
張家口新嘉坡

福州

長沙常德衡州成都重慶瀘縣
貴陽廣州潮州香港梧州雲南
張家口新嘉坡

目 次

相對性原理概觀	一
一、相對性原理的起源	二
二、特殊相對性原理	三
三、普遍相對性原理	四
四、愛因斯坦的宇宙觀	五
五、愛因斯坦的能媒觀	六
六、外爾相對論的新擴張	
能媒萬有引力和相對性原理	三九
一、能媒的疑問	二
二、邁克爾遜和莫勒的實驗	三
三、空間中二點的距離	四
四、羅倫徹收縮	
五、能媒的否定	六
六、時間空間的判斷	七
七、光速度不變	八
八、時間空間的相對性	
九、動律的疑問	十
十、一般相對性和他的證明	十一
十一、愛因斯坦的宇宙論	
相對性原理及其產生前後之科學狀況	六五

相對性原理概觀

周昌壽著

一 相對性原理的起源

研究自然科學的方法，是要將由種種自然現象得來的經驗，統括起來；抽出各種概念，然後纔能具有客觀的性質；這些概念又要徵諸各種實驗，如其能彀符合，然後纔有實在的性質。所以要判斷各種觀念以及用論理的方法由觀念演繹出來的結論，究竟是否合理，除了實驗而外，實在沒有別樣方法。現在專就電磁學一部分而言，歷來對於運動物體得出來的理論上的結果，和實驗固然不符，就是那

結果自身，也有自相衝突的地方。試引一個例來說：設如有一個磁石向着一個固定的導體，作一直線的運動，這個時候得出來的理論上的結果，是一樣。又如有一個導體，向着一個固定着的磁石，作一直線的運動，這個時候得出來的理論上的結果，又是一樣。兩者截然不同。但是一方面用實驗精密觀測起來，結果完全一樣，絲毫的區別也沒有。換句話說：只要一個磁石和一個導體之間，有了相對的直線運動，不問誰動誰靜，都是完全一樣的。從前的理論既不能解釋這個實驗的結果，當然是從前的理論的謬誤，非得改造一番不可。

不但如此，自從惠根司（Huyghens）創出光的波動說以來，爲便於想像起見，於是遂假定真空中有一種傳達光波作用的媒質存在，這種媒質名之曰『能媒』（Ether）。這種能媒由種種方面推究起來，真要算得是一種奇妙不可名狀的東西。據一八〇四年楊（Young）的星行差（Aberration）的理論推起來，望遠鏡裏面的能媒，和望遠鏡的運動，似乎完全沒有關係。要不然就和星行差的實驗結果，

不能相符。但是據傅勒涅爾 (Fresnel) 推想起來，非將物質內的能媒分作兩部分來看不可。一部分和物質同時以同一的速度運動，一部分却絲毫也不受物質的運動的影響。要不然，那費左 (Fizeau) 的水管實驗，就不能彀說明。再由一方面說起來，還有邁克爾遜和莫勒 (Michelson and Morley) 的實驗，羅季 (Lodge) 的實驗，羅蘭 (Rowland) 的實驗，呂勒和白拉斯 (Rayleigh and Brace) 的實驗，屠羅頓和諾白爾 (Trouton and Noble) 的實驗等，又都非假定能媒和地球完全以同一的速度運動不可。這三種假定同是由實驗得來，而又彼此決不相容，孰是孰非？直是無從判斷。能媒的奇妙地方還不止此，還有他的構成，彈性的性質，能媒的縱波，能媒速度和極化面 (Plane of polarization) 的關係，對於這種種的問題，莫不疑雲四起，簡直無從解決。蒲朗克 (Planck) 批評說：要想解決這些問題的勞力，和要造永久機關 (Perpetual mobile) 是在同一的階級。(見一九一)

○年九月二十三日蒲朗克在闊尼西堡 Königsburg 開的德意志自然科學

者及醫學者大會中的講演錄。)

由上所述，舊電磁學對於運動物體的理論，和能媒的性質，都和實驗絕對不能相容，大約可以明白的了。我們所信爲正當的一切議論，都是用論理學的方法，推導出來的。論理學的系統裏面，絕對不能含有互相矛盾的要素。現在既然發生了這種矛盾出來，非有相當的說明將他除去不可。要不然，我們的全論理系統都要動搖起來了。提出這種相當的說明，同時有兩個人，一個是愛爾蘭的費志結拉爾(Fitzgerald 見 Nature, June 16, 1892) 一個是荷蘭的羅倫徹(Lorentz 見他著的 Versuch einer Theorie der elektrischen und optischen Erscheinungen in bewegten Körpern; Leiden, E. J. Brill, 1895) 他們是假定一切物體在運動方向的長度，應當起相當的收縮；其收縮的比例爲

$$\beta = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}.$$

這個假說喚做收縮說(Contraction Hypotheses)，若果承認

了這個假說，能媒的自相矛盾的性質，就不至於發生了。一方面羅倫徹又由種種複雜的電磁理論，求得一種座標軸的變換，來處理各種電磁現象。這種變換方法叫做羅倫徹變換 (Lorentz Transformation)，其式如下：

$$\left. \begin{array}{l} x' = \beta(x - vt) \\ y' = y \\ z' = z \\ t' = \beta\left(t - \frac{vx}{c^2}\right) \end{array} \right\} \dots\dots\dots (1)$$

用這種座標系的變換來處理前面所舉的例，就沒有絲毫和實驗結果不符的地方。

這些研究要算是相對性原理的端緒，沒有這些經過，相對性原理也不會發生的。試看一九一六年愛因斯坦追悼馬哈（Mach）的演說裏面，就說過：『馬哈在

幼年時代，業已悟及牛頓的絕對空間時間爲不合理。只可惜當時一般學者對於這一方面的研究太少，不足以供給他的參考。要不然，他早已達到我們現在的相對性原理，也說不定呢。』由此可知相對性原理，決非一朝一夕所能成就，也決非愛因斯坦一人之力所能辦到。他的真正價值是在能彀將前人所得的種種結果，綜合起來，自成一個系統。不特能彀將許多歷來所不能解決的問題，一一解釋出來，並且還由這裏面，用論理的方法，推出許多夢想所不到的結論，這就是現在所謂的相對性原理了。

二 特殊相對性原理

愛因斯坦的相對性原理，共分兩步：第一步名叫特殊相對性原理（Special theory of relativity），是一九〇五年發表的，專論有相對等速運動的座標系間的關係。第二步名叫普遍相對性原理（General theory of relativity），是後來

在一九一六年發表的一般有相對變速運動的體系，都包含進內，比較第一步的性質，尤其普遍。現在我們先將他那特殊相對性原理的內容，敘述一下。

凡是對於地球靜止不動的體系上的一切電磁現象，都可以完全用馬克斯威爾（Maxwell）的基礎方程式來處理。但是若果體系對於地球，有相對的等速運動，就非另外想法來處理不可。愛因斯坦於是遂立了兩個假說：

(1) 相對性原理假說 凡在有相對等速運動的體系上面表同一物理學定律，其式恆不變；

(2) 光速不變假說 光在真空中進行的速度，其值恒不變，與光源和觀測者間的相對等速運動，毫無關係。

由這兩個假定，遂得出種種的結果，其最重要的，共有三種：即力學方面的影響，電磁學方面的影響和電子力學方面的影響。以下逐條略述如下。

力學方面的影響 如有 S, S' 兩個體系，彼此的座標軸各各平行，沿着 Ox 和 Ox'

方向，彼此作相對的等速運動，其速度爲 v 。這個時候，在兩個體系上的觀測者，觀測時間和空間的標準須得要滿足下列的條件：

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 - c^2 t'^2 = x^2 + y^2 + z^2 - c^2 t^2$$

能彀滿足這個條件的座標，就是前節所述的羅倫徹轉換，即是（1）式。在這兩個體系上面的觀測者，既受了這個條件，就覺得：

(1) 我這體系上面沿着 O_x (或 $O_{x'}$) 方向測出來的長度 l ，在他那體系上面，就變成了 βl ，所以他的空間比我的空間縮短了 β 倍。

(2) 我這體系上面測出來的時間 t ，在他那個體系上面，就變成 t/β ，所以他的時間比我的時間延長了 β 倍。

(3) 他那個體系上面以爲是同一時刻發生的事件，在我這體系上，並不同時。這是兩系上的觀測者，彼此不能一致的地方。

再由(1)式即羅倫徹轉換，可以求得

$$\frac{dx'}{dt} = \frac{\frac{dx}{dt} - v}{1 - \frac{v}{c^2} \frac{dx}{dt}}$$

由此可知若是有一個沿着 Ox 或 Ox' 方向運動着的物體，他的速度在 S 系的觀測者看去是 V' 在 S' 系的觀測者看去是 V 那麼，

$$V = \frac{V' + \frac{v}{c^2} V'}{1 + \frac{v}{c^2}}$$

這個計算和前面說過的費左的水管實驗完全一致，又和後來馬約拉那 (Majola) 的動鏡實驗相符。

再由這個式子，可以知道速度相加的結果，具有一種特別的性質。譬如 V' 和 v 都比 c 小，那麼，我們可以將他寫作

$$V' = c - \epsilon, \quad v = c - \eta$$

代入上面的式子，結果成爲

$$V = \frac{1}{1 + \frac{\epsilon\eta}{2c(1 - \frac{\epsilon + \eta}{2c})}}.$$

因爲 ϵ , η 都比 c 小，所以 $(1 - \frac{\epsilon + \eta}{2c})$ 是正數，故 V 應該比 c 小。即是說：凡比 c 小的速度相加起來，結果仍然還是小於 c 。並且到了極限，若果 ϵ 成爲零， V 就等於 c 。這是愛因斯坦第二個假說當然的結果。又若同時 η 也成了零，那個時候的 v 等於 c ，結果 V 也和 c 相等。即是兩個和 c 相等的速度，相加起來仍然還是和 c 相等。這種性質和尋常數學裏面的無限大的性質完全一樣，無論加些東西進去，或是減些出來，仍不損其絲毫，真要算是一種很特別的量了。

電磁學方面的影響 設有一個電子，沿着 Ox 方向，以速度 V 在自由空間裏面運動，將愛因斯坦的第一假說和 (1) 式代入馬克斯威爾的方程式裏去，結果即

得

$$\mathfrak{E}'_x = \mathfrak{E}_x$$

$$\mathfrak{D}'_x = \mathfrak{D}_x$$

$$\left. \begin{aligned} \mathfrak{E}'_y &= \beta (\mathfrak{E}_y - \frac{v}{c} \mathfrak{D}_z) & \mathfrak{D}'_y &= \beta (\mathfrak{D}_y + \frac{v}{c} \mathfrak{E}_z) \\ \mathfrak{E}'_z &= \beta (\mathfrak{E}_z + \frac{v}{c} \mathfrak{D}_y) & \mathfrak{D}'_z &= \beta (\mathfrak{D}_z - \frac{v}{c} \mathfrak{E}_y) \\ \rho' &= \beta \rho (1 - \frac{vV}{c^2}) \end{aligned} \right\} (2)$$

由這個式子看去，可以知道電子上的荷電，在有相對等速運動的體系上觀測起
去，都是完全同一的。由這些計算，更可以推出下列的各種結論：

(1) 都卜勒效應 (Doppler's effect) 如以 f' 表兩系中所測得的周數
(Frequency) 都卜勒定律的一般形式應當改造過成爲

$$f' = f \left(\frac{1 - \frac{v}{c}}{1 + \frac{v}{c}} \right)^{\frac{1}{2}}$$

方爲適當。

(2) 星行差公式 如以地球運動的方向爲 x 軸， S' 系固定於地球，由星發來之光與 x 所作之角命爲 θ 。由 S' 系觀測光線與 x' 軸所作之角，命爲 ϕ' ，則星行差公式應當改造成爲

$$\frac{\sin \alpha}{\sin \phi'} = \beta (\cos \theta - \frac{v}{c}) - \cos \theta$$

方屬合理。式中的 α 表行差角，其值等於 $\theta - \phi'$ 。

(3) 動鏡上作用之光壓 (Light pressure) 如以 P 表鏡面單位面積在單位時間內所受之光壓， A 表電磁力的振幅則得

$$P = \frac{A^2}{8\pi} \frac{(\cos \phi - \frac{v}{c})^2}{1 - (\frac{v}{c})^2}$$

此外尚有反射定律，運動荷電所生之電磁場公式等，也都非改造過不可。不過改

造的結果，和舊力學不同的地方，都很微小，所以要想用實驗去證明，是很不容易的。

電子力學方面的影響 愛因斯坦在這裏又添加了一個假定，說是一切的電子都具有一個常數，這個常數如用 m 來表，那麼，只有電子對於座標系是相對的，靜止那一瞬間，纔能滿足

$$\text{力} = m \times \text{加速度}$$

這個條件，在一般的時候，却不能再用這個式子。至於對於其他的體系，這運動方程式當用

$$m\beta \frac{d^2x}{dt^2} = e\mathcal{E}_x,$$

$$m\beta \frac{d^2y}{dt^2} = e(\mathcal{E}_y - \frac{v}{c}\mathcal{Q}_z)$$

$$m\beta \frac{d^2z}{dt^2} = e(\mathcal{E}_z - \frac{v}{c}\mathcal{Q}_y)$$