

# 勞倫茲收縮是否「可見」之研究

James Terrel 著

歐陽博節譯自 Physical Review-1959

自從愛因斯坦在1905年，發表了他的狹義相對論以來，似乎一般都認為，勞倫茲收縮 (Lorentz Contraction) 是能用眼睛看得見的。事實上，勞倫茲曾於1922年表示過，我們可以用照像機，把這種收縮照下來。類似的說法，不勝枚舉。即使是愛因斯坦本人，也會在他的大作「相對性原理」中，留給大家這種收縮是屬可見的印象；雖然，也許他並不是有意如此的。

普通我們說：這運動中的物體，「看起來」是收縮了。這句話本身的意義是含混不清的。狹義相對論說：我們可以從實驗，「觀察到這種收縮。」在這裡，我們通常把「觀察」(Observe) 和「看」(See) 視為同義。

但是實際上，他們是有著根本上的差異的。此話怎講？因為當我們「觀察」一個快速運動中的物體時，是指「同時」量出該物體的某些點之位置，以決定它的形狀和大小。如果用光做工具來測量，則所有的光子應該「同時」——以觀察者的座標系統之時間為準——離開物體的表面，而於不同的時間到達觀察者的位置。將所得之數據，加以適當的計算，便可求得該物的形狀及大小。但是當我們用眼睛看或者拿照相機照它的時候，正好相反；因為我們所接收的光子，顯然是從不同的時間發出，而在相同的時間到達觀察者的位置。所以，「看」和「觀察」是有很大的差別的；尤其當我們考慮一個快速運動的物體時，這種差別就益為明顯。

為了使我們的討論更具體一點，我們可以設計下面這樣的一個實驗。先預備一具高速照相機。當然，一切由於透鏡或映像版所產生的變形 (distortion)，都得小到可以忽略不計的程度。為了減少誤差起見，我們令欲照之物體——它在靜止時的形狀及大小均為已知——以相當高的均勻速度，通過照像機的正前方。

用數學的術語來說，即一笛氏座標系  $S$ ，令觀察者位於其原點  $O$ 。今有某物平行於  $Z$  軸，以  $V$  之等速度運動。設另一笛氏座標系  $S'$  亦以  $V$  之速度沿  $Z$  軸運動，且  $X^1, X; Y^1, Y$  軸各相平行； $Z^1$  軸與  $Z$  軸重合，而於照相機快門卡片擦的一刹那，正好  $O$  與  $O^1$  點相會。自然， $S'$  系與該物係相對靜止的。

如果以照相機為心，畫一假想的圓球，則底片上的像，與球面上之像顯然相似。所以，要比較在  $O$  與  $O^1$  各照像機所攝得之像，可先比較以各點為心之圓球，看看它們面上每點之間的關係如何。

令  $\theta, \phi$  為  $S$  系之球面極座標； $\theta$  是  $P$  點和  $O$  點連線與  $Z$  軸的夾角， $\phi$  是此線於  $X-Y$  平面投影線和  $X$

軸的夾角。 $(S'$  系： $\theta^1, \phi^1$ ) 如此，則對於  $P$  點， $(\theta, \phi), (\theta^1, \phi^1)$  各表示在  $O$  及  $O^1$  點觀察，所見該點的方向。

$\theta, \theta^1, \phi, \phi^1$  之間的關係，可由光行差的公式 (導自勞倫茲轉換公式)<sup>2</sup> 得

$$\sin \theta = \frac{\sqrt{1 - \frac{V^2}{C^2}}}{1 + \frac{V}{C} \cos \theta^1} \sin \theta^1$$

$$\text{及 } \cos \theta = \frac{\cos \theta^1 + \frac{V}{C}}{1 + \frac{V}{C} \cos \theta^1}$$

由於  $X-Y$  與  $X'Y'$  平面不受勞倫茲收縮的影響，所以  $\phi = \phi^1$  及  $d\phi = d\phi^1$

請考慮在以  $O$  為心的圓球面上的一個小矩形，它的方向為  $(\theta, \phi)$ ，各邊所張的角是  $d\theta$  和  $\sin \theta d\phi$ ，從  $O^1$  點來看，則各為  $(\theta^1, \phi^1)$ ， $d\theta^1, \sin \theta^1 d\phi^1$ 。從上面的結果，得

$$\frac{d\theta^1}{d\theta} = \frac{\sin \theta^1}{\sin \theta} = \frac{1 + \frac{V}{C} \cos \theta^1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{C^2}}} = \frac{\sqrt{1 - \frac{V^2}{C^2}}}{1 - \frac{V}{C} \cos \theta} = \frac{1}{M}$$

$$\text{又 } \frac{\sin \theta^1 d\phi^1}{\sin \theta d\phi} = \frac{\sin \theta^1 d\phi}{\sin \theta d\phi} = \frac{\sin \theta^1}{\sin \theta} = \frac{d\theta^1}{d\theta} = \frac{1}{M}$$

由上面二式，可知二矩形完全相似，而大小差了  $M$  倍。只要所觀察的物體對觀察者所張的角不太大 (意即  $\cos \theta$  可視為常數， $M$  亦因此是常數)，則我們只看見他們的「遠近」(Apparent distance) 改變了，但形狀是不變的。特例：當此物沿  $Z$  軸運動

$$\text{時，} M = \sqrt{\frac{C+V}{C-V}} \quad \text{當 } \theta = \pi, M = \sqrt{\frac{C-V}{C+V}}$$

當  $\theta = 0$ ，與都卜勒效應相同。

因此我們得到了一個奇怪的結果；對於  $O, O^1$  不同的觀察者，各個小範圍內的像，都各相似而大小不同，放大率則從範圍而變。各位也許會說，勞倫茲收縮仍然是可見的。是的，但是這是不同於從前的。因為從前是指  $Z$  方向的收縮可「見」，如前面所述，顯然不能成立。

註1. 時間之相對性，請參閱 Landau & Lifshitz 的 The Classical Theory of Fields pp.3,4.

註2. 光行差之公式，請看同書 P.16.