

お互いに一定の速さで相対運動している二つの座標系における相手の座標系の時間の遅れについて

I. 序 論

特殊相対論によれば、お互いに一定の速さで相対運動している二つの座標系がある場合、一方の座標系 A から別の座標系 B の物差しの長さを測定したとき、物差しは進行方向に収縮し、経過する時間も遅れる。

別の座標系の物差しの収縮については、すでに別稿で解説したので¹⁾、本論では二つの座標系の観測者のそれぞれが観測する別の座標系の時間の遅れについて解説する。

さて、我々の日常の常識（古典物理学）では、座標系 A から座標系 B の時間の経過を観測して座標系 B の時間の経過が遅れているとき、座標系 B から座標系 A を見たときには、座標系 A の時間は、進んでいるはずである。

本論では、特殊相対論では何故この常識が通用せず、お互いに相手の座標系の時間が遅れると判断することになるのか、そのからくりを探ることにする。

II. ミンコフスキー時空図を用いた時間の遅れの解明

本論に先立って発表した論文にて、著者はお互いに一定の速さで相対運動している座標系の間
の時間の遅れについて考察した。²⁾

本論では、先の論文にて行った思考実験をミンコフスキー時空図を用いて解説するが、その前
に先の論文で行った思考実験をここで再確認しておく。

思考実験・・地球上の x 軸のプラス方向に沿って、等速度 $3c/5$ でロケットAが運動している。
ロケットA内の観測者Aが、地球上の観測者Mの前を通過するとき、観測者MとAは、自らのス
トップ・ウォッチWと W_A をスタートさせる。(図1a)

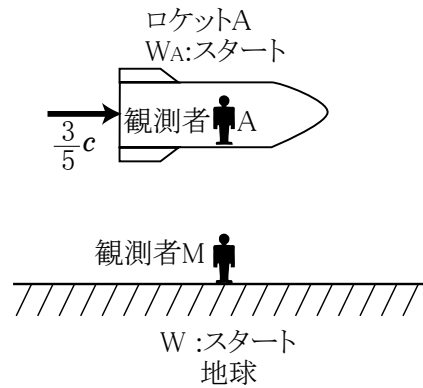


図 1a. ロケットA内のストップ・ウォッチ W_A が、地球上のストップ・ウォッチWの前を通過する瞬間

その後、ロケットAは運動を続け、観測者Mのストップ・ウォッチで1秒が経過したとき、前
から走って来たロケットBとすれ違う。(図1b)

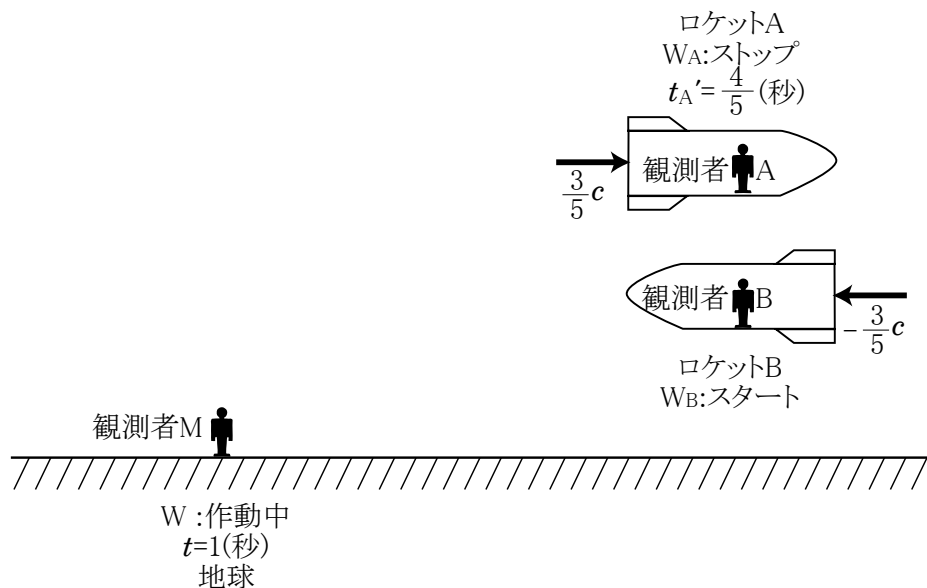


図 1b. ロケットAが前方から走って来たロケットBとすれ違う瞬間

このとき、ロケットA内の観測者Aはストップ・ウォッチ W_A を止め、ロケットB内の観測者Bはストップ・ウォッチ W_B をスタートさせる。(ただし、観測者Mに対するロケットBの速度は、 $-3c/5$ とする)

その後ロケットBは運動を続け、観測者Mの前を通過するとき、観測者MとBは、自らのストップ・ウォッチ W と W_B を止める。(図1c)

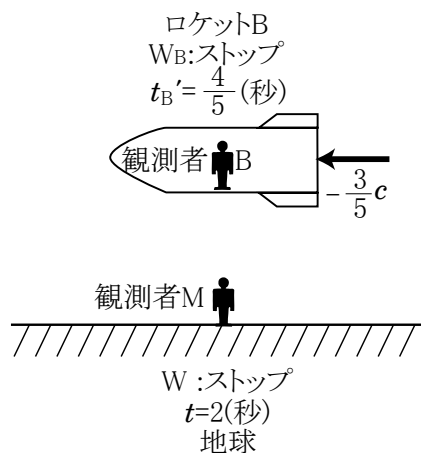


図 1c. ロケット B 内のストップ・ウォッチ W_B が、地球上のストップ・ウォッチ W の前を通過する瞬間

この間、ストップ・ウォッチ W で経過した時間 t は、2 秒である。

特殊相対論によれば、地球上の観測者 M のストップ・ウォッチで 1 秒が経過する間にロケット A 内のストップ・ウォッチ W_A で経過する時間 t'_A は、 $4/5$ 秒、ストップ・ウォッチ W_B で経過する時間 t'_B も、 t'_A と同じく $4/5$ 秒である。

これらの計測値から、地球上のストップ・ウォッチ W で経過した時間 t とロケット A, B 内のストップ・ウォッチ W_A と W_B で経過した時間 t'_A と t'_B の関係は、

$$t:t'_A:t'_B = 2:4/5:4/5 \quad (\text{II } 1)$$

特殊相対論は、ロケット A, B 内で経過する時間は、地球上で経過する時間より遅れると結論する。

それでは、一方の座標系 (地球) から見て別の座標系 (ロケット A) の時間の経過が遅れているのに、別の座標系 (ロケット A) から見た場合、地球の座標系の時間が遅れるのは、なぜか。

正しい理解のために、ミンコフスキー時空図を用いて考察する。(図2)

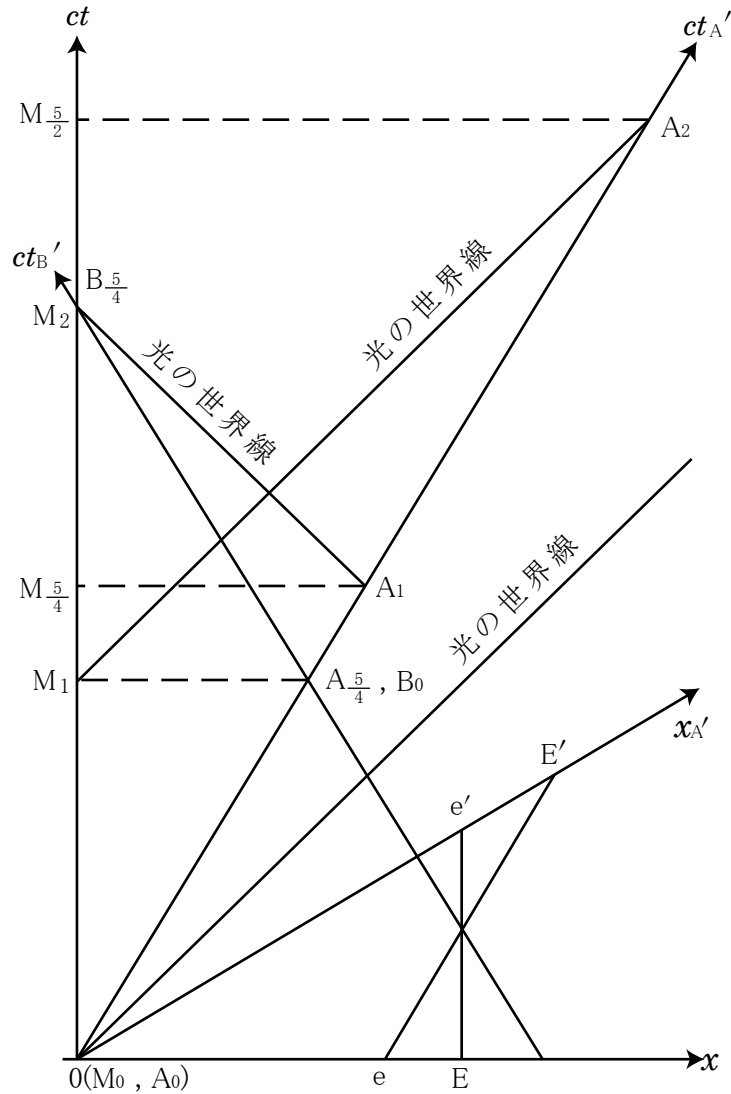


図2.このミンコフスキー時空図は、思考実験(図1a～c)に対応している。

この時空図では、

$$t: (t'_A + t'_B) = \text{世界点 } M_0 \text{ と } M_2 \text{ の時間間隔} : (\text{世界点 } A_0 \text{ と } A_{4/5} \text{ の時間間隔} \\ + \text{世界点 } B_0 \text{ と } B_{4/5} \text{ の時間間隔}) \\ = 1:4/5$$

ミンコフスキー時空図の時空座標の原点 O は、地球上のストップ・ウォッチ W と、ロケット A 内のストップ・ウォッチ W_A が、すれ違ったときの二個のストップ・ウォッチの midpoint とそれらのストップ・ウォッチの中心に設置されている点光源 O と O' の世界点を示している。

つまり、原点 O は、時刻 $t=0$ におけるストップ・ウォッチ W の midpoint と点光源 O の世界点 M_0 、および $t_{A'}=0$ におけるストップ・ウォッチ W_A の midpoint と点光源 O' の世界点 A_0 に対応している。(ただし、世界点 M_0, A_0 の添字の "0" は、それぞれ、 $t=0, t_{A'}=0$ を意味するものとする)

直交座標の横軸 (x 軸) は、二個のストップ・ウォッチがすれ違ったとき、すなわち、 $t=0$ における地球上の x 軸を示している。

また、 $x_{A'}$ 軸はロケット A の座標系で操作的に定義されたロケット A 内の同時刻、すなわち、 $t_{A'}=0$ におけるロケット A 内の x 軸を示している。(ただし、 $x_{B'}$ 軸については、簡略化のため省

略した)

縦軸 (ct 軸) は、時間 t に光速 c を掛けたものであるが、この軸は常に、 $x=0$ であることから、地球上のストップ・ウォッチ W の中点と点光源 O の世界線を示している。

ct_A' 軸は、ロケット A 内のストップ・ウォッチ W_A の中点と点光源 O' の世界線を示し、 ct_B' 軸は、ロケット B 内のストップ・ウォッチ W_B の中点の世界線を示している。

さらに、原点 O から 45 度の方向に伸びる直線は、二個の点光源 O と O' が、すれ違ったときにそれぞれの光源から放出された光の世界線を示している。

OE は、ストップ・ウォッチ W で 1 秒が経過する間に点光源 O から放出された光が、地球上の x 軸方向に伝播する距離に対応している。

OE' は、ストップ・ウォッチ W_A で 1 秒が経過する間に点光源 O' から放出された光が、ロケット A 内の x 軸方向に伝播する距離に対応している。

Oe は、 OE' を地球上の観測者 M が測定したときの距離であり、 Oe' は、 OE をロケット A 内の観測者 A が測定したときの距離である。ただし、 Ee' は、 ct 軸と平行であり、 eE' は ct_A' 軸と平行である。

したがって、 OE 、 OE' 、 Oe 、 Oe' の関係は、次のようになる。

$$Oe / OE = Oe' / OE' = \gamma \quad (\text{II } 2)$$

ここで、点 E の位置を決めると上記の関係に基づき、点 e' 、 e 、 E' の位置を決めることができる。

さらに、 OE と等しい距離を原点 O から ct 軸上にプロットした点が、 $t=1$ (秒) におけるストップ・ウォッチ W の世界点 M_1 である。

また、 OE' と等しい距離を原点 O から ct_A' 軸上にプロットした点が、 $t_A'=1$ (秒) におけるストップ・ウォッチ W_A の世界点 A_1 である。

さて、ミンコフスキー時空図において、地球上のストップ・ウォッチ W とロケット A 内のストップ・ウォッチ W_A で経過する時間の関係は、どのように求めたら良いか。

それを求めるには、 x 軸と平行な直線が、 ct 軸と ct_A' 軸で交わる点における時間を比較すれば良い。

例えば、 M_1 を通過する直線が ct_A' 軸と交わる世界点は、 $A_{4/5}$ である。

したがって、ストップ・ウォッチ W で、 $t=1$ (秒) のときストップ・ウォッチ W_A の時間 t_A' は、

$$t_A' = 4/5 \text{ (秒)} \quad (\text{II } 3)$$

この時間には世界点 A_0 と $A_{4/5}$ の間隔に対応している。

いま、ストップ・ウォッチ W の時間が 1 秒のとき、点光源 O からロケット A の点光源 O' に向かって光を放出すると、光は、 $t_A'=2$ (秒) のときに点光源 O' に到着する。(この光の伝播の状況には、世界線 M_1A_2 が対応している)

この観測結果は、次のように解釈できる。

地球上のストップ・ウォッチ W で 1 秒 (この時間には、世界点 M_0 と M_1 の間隔に対応してい

る)が経過したときに点光源Oから放出された光は、ミンコフスキー時空図によれば、ストップ・ウォッチWの時間で3/2秒(この時間には、世界点M₁とM_{5/2}の間隔が対応している)後に点光源O'に到着する。

この伝播時間の中に、ロケットA内のストップ・ウォッチW_Aで経過する時間は、3γ/2だから、

$$3\gamma/2 = 6/5 \text{ (秒)} \tag{II 4}$$

この時間には、世界点A_{4/5}とA₂の間隔が対応している。

したがって、t'_A = 2 (秒) というのは、4/5 (秒)[式 (II 3)] と6/5 (秒)[式 (II 4)] の合計値である。

すなわち、

$$\begin{aligned} t'_A &= \text{世界点 } A_0 \text{ と } A_2 \text{ の時間間隔} \\ &= (\text{世界点 } A_0 \text{ と } A_{4/5} \text{ の時間間隔}) + (\text{世界点 } A_{4/5} \text{ と } A_2 \text{ の時間間隔}) \\ &= 4/5 + 6/5 \\ &= 2 \text{ (秒)} \end{aligned}$$

以上の思考実験の状況は、以下の表で表わすことができる。

観測者	静止系	光の伝播	光源Oから光を放出する時間	光放出時のストップ・ウォッチW _A の時間 ①	光伝播中にストップ・ウォッチWで経過する時間	光伝播中にストップ・ウォッチW _A で経過する時間 ②	光が光源O'に到着する時間 ①+②
地球上の観測者M	地球	点光源Oを中心とした球面波	t = 1 (秒)	t = 4/5 (秒)	3/2 (秒)	3γ/2 = 6/5 (秒)	t' _A = 2 (秒)

表1. 点光源Oから放出された光の伝播の状況を観測者Mが推測する場合

一方、ストップ・ウォッチW_Aの時間t'_Aが1秒のとき、点光源O'から地球上の点光源Oに向かって放出された光は、t = 2 (秒)のときに点光源Oに到着する。(この光の伝播の状況には、世界線A₁M₂が対応している)

この光の放出時間と到着時間の関係は、先の点光源OからO'へ向かって放出された光の伝播のときと対称関係にある。

この伝播の状況を観測者MとAから見た場合について考えよう。

まず、地球上の観測者Mは、式 (II 3) を考慮して、ストップ・ウォッチW_Aの時間が1秒のときには、自らのストップ・ウォッチWの時間は、5/4秒であると考える。

そして、観測者Mは、点光源O'から放出された光が地球上の点光源Oに到着するのに要する時間は、ストップ・ウォッチWの時間で、3/4秒(この時間には、世界点M_{4/5}とM₂の間隔が対応している)であると考える。

ところが、ロケットA内の観測者Aは、ガリレイの「相対性原理」に基づき、自らの座標系を「静止系」とみなすため、点光源O'から放出された光はO'を中心とした球面波として広がる^{注1)}と考える。

そして、光が点光源O'から放出されたときの地球上のストップ・ウォッチの時間tは、式 (II 3) と同じ4/5 (秒) であると結論する。このとき、点光源O'から放出された光は、ストップ・ウォッチW_Aで3/2秒後(この間にストップ・ウォッチWでは、6/5秒が経過する)に、点光源Oに到着すると考える。

点光源 O' から放出された光が、点光源 O に到着する過程で観測者 M と A が行う判断は、以下の表にまとめることができる。

観測者	静止系	光の伝播	光源 O' から光を放出する時間	光放出時のストップ・ウォッチ W の時間 ①	光伝播中にストップ・ウォッチ W_A で経過する時間	光伝播中にストップ・ウォッチ W で経過する時間 ②	光が光源 O に到着する時間 ①+②
地球上の観測者 M	地球	点光源 O を中心とした球面波	$t_A' = 1$ (秒)	$t = 5/4$ (秒)	$3\gamma/4 = 3/5$ (秒)	$3/4$ (秒)	$t = 2$ (秒)
ロケット A の観測者 A	ロケット A	点光源 O' を中心とした球面波	$t_A' = 1$ (秒)	$t = 4/5$ (秒)	$3/2$ (秒)	$3\gamma/2 = 6/5$ (秒)	$t = 2$ (秒)

表2. 点光源 O' から放出された光の伝播の状況を観測者 M と A が推測する場合

以上の考察より、ロケット A 内の観測者 A が、地球上の観測者 M と同様に相手の座標系（地球）のストップ・ウォッチで経過する時間が遅れる、と判断することになる原因を解明できた。

Ⅲ. 結論

「光速不変の原理」によれば、光速は、光を放出する光源の速度とは無関係に常に一定の速さで伝播する。したがって、お互いにある相対速度を有する二つの光源 O と O' がすれ違った図1aの状況でも、それぞれの光源から放出された光は同じ速さで伝播することになるので、光が二つの光源 O と O' を中心に等方的に伝播することは、本来あり得ないことである。ただし、等方的伝播とは、ア・プリオリ（先験的）な意味における球面波としての伝播ということである。

しかし、現代物理学では、光の伝播の等方性や異方性について議論できる理論や実験は存在しない。

そこで、アインシュタインはそれぞれの座標系において、光の信号を用いて独自に自らの座標系の時計の時刻合わせを行う方法を提示したのであるが（“同時刻の操作的定義”）、その定義によって合わせられた時計を用いて光の伝播を観測すると、光はそれぞれの座標系の光源を中心とした球面波として伝播することがわかる。

しかし、我々は光が光源に対してア・プリオリな意味において等方的に伝播することと球面波として伝播することとは、必ずしも同義ではないことに注意しなければならない。

等方的伝播は球面波としての伝播を意味するが、球面波としての伝播は必ずしも等方的伝播とは限らないからである。

何故なら、各座標系において光の信号を用いて同時刻を操作的に定義し、その定義された時計を使って光の伝播を観測した場合に、光は光源に対して球面波として伝播するということから、ア・プリオリな意味において等方的伝播とはいえない場合でも、アインシュタインが導入した定義によって、光は球面波として伝播することが可能になる。

さらに、このような定義に基づく時計合わせの方法を最終的なものとして受け入れると二つの座標系の時計が時を刻むア・プリオリなテンポの関係を論じることはできなくなる。

その場合には、それぞれの座標系の時計で経過した時間のみを比較することで良しとせざるを得なくなり、すでに本論で議論したように、お互いに相手の座標系の時間の経過が遅れるという結論が導かれることになる。

一方、光の伝播が光源に対して等方的か否かを論ずることができれば、各座標系の時計が時を刻むア・プリオリなテンポの関係まで論ずることができる。すなわち、光が等方的に伝播する座標系は「静止系」とみなすことができ、時計が時を刻むテンポは「運動系」に比べて早いと考えられ、光が異方的に伝播する座標系は「運動系」とみなすことができ、時計が時を刻むテンポは「静止系」に比べて遅いと考えられる。

しかし、光の伝播が等方的か否かを確かめる手段を現代物理学は持ち合わせていないので、現況ではこのような推論は無意味なこととされている。

いずれにしても、各座標系において独自に同時刻を定義したことにより、光が光源に対して球面状に広がることになり、それぞれの観測者が自らの座標系を「静止系」とみなすことになるから、二つの座標系の時計が時を刻むテンポに違いがあったとしても、相手の座標系の時計は常に遅れることになる。

お互いに一定の速さで相対運動している二つの座標系において、それぞれの観測者が相手の座標系の時計の時を刻むア・プリオリなテンポが遅れると判断することなどあり得ないのに、特殊

相対論では、お互いに相手の座標系の時間が遅れると判断することになる原因は、光の伝播が光源に対して等方的か否かについて議論せず、光がそれぞれの座標系の光源を中心とした球面波として伝播しているとみなしたことにある。

特殊相対論は、相手の座標系の時計で経過する時間の遅れは予測するが、光の伝播が等方的伝播か否かを確認する方法がないことから、二つの座標系の時計が時を刻むテンポの関係にまで言及していない。

結局、お互いの観測者が相手の座標系の時間が遅れると判断することになる原因は、アインシュタインによって導入された“同時刻の操作的定義”によって、各座標系の観測者のそれぞれが、光の信号を用いて独自に同時刻を定義したことにあるのである。

[参照文献]

¹⁾ 須藤晃俊：パリティ 2001年10月号

「反論：相対論の正しい間違え方」への反論

²⁾ 須藤晃俊：“双子のパラドックス”の新たな問題

注1)

特殊相対論において、光が二つの座標系のそれぞれの光源を中心とした球面波として伝播すると思えることができるのは、各座標系でそれぞれの観測者が光の信号を用いて自らの座標系の同時刻を操作的に定義しているからである。

それぞれの座標系の観測者は、アインシュタインによる“同時刻の操作的定義”を受け入れると光源から放出された光が、ア・プリオリな意味において、光源に対して等方的伝播をするか否かについての議論ができなくなり、光はそれぞれの光源を中心とした球面波として伝播することになる。

なお、アインシュタインによる“同時刻の操作的定義”については、以下の著書を参照していただきたい。