

Idő és relativitás 2.3

ELTE doktori iskola 2021 őszi szemeszter

Hraskó Péter

Úgy tervezem, hogy *lényegében* (de nem pontosan) ugyanazt a gondolatmenetet fogom követni, amit legutóbb, a két évvel ezelőtti előadásokon.

A relativitáselmélet két jól elkülöníthető részből áll, a speciális és az általános relativitáselméletből. A közfelfogás szerint a speciális elmélet viszonylag egyszerű, az általános azonban nagyon nehéz. Régebben én is így gondoltam, de ma már meg vagyok győződve róla, hogy ez csak a két elméletben használt matematikai apparátusra érvényes: A speciális relativitáselmélet megértéséhez teljesen elég a középiskolás matematika (talán még a differenciál- és integrálszámítás elemei), az általános relativitáselmélet matematikai apparátusa viszont nehéz (de gyönyörű). *Fogalmilag* azonban a newtoni fizika és a speciális relativitáselmélet között a szakadék valójában sokkal szélesebb és mélyebb, mint ami a speciális elméletet választja el az általánostól, és ez okozza az igazi nehézséget.

Meg vagyok róla győződve, hogy a relativitáselmélet kulcsa az einsteini időfogalom minél világosabb megértése, ezért az egész gondolatmenetet erre alapozzuk.

1. Az idő két fajtája

A speciális relativitáselmélet magvát a fizikai idő fogalmának gondos analízise képezi. Az idő olyan tulajdonságainak a feltárásáról van szó, amelyek egyáltalán nem tűnnek fel a hétköznapi gondolkodás számára. És mivel a newtoni fizika átvette az időnek ezt a reflektálatlan, közkeletű fogalmát, észrevétlenül maradtak a klasszikus fizikában is.

Miről van szó? Amikor vonaton utazunk, a két állomás között eltelt időt legegyszerűbben a karóránk alapján állapíthatjuk meg, amelyről feltesszük, hogy *ideális*¹. De ha nincs saját óránk, elég kinézni a vasútállomások óráira, amelyekről leolvashatjuk, hogy mikor érkeztünk meg egy adott helységbe, és egyszerű kivonással ugyancsak megkaphatjuk, mennyi idő telt el két állomás között.

Azt gondolnánk, hogy a két eljárás teljesen egyenértékű, pedig van egy elég lényeges különbség közöttük – még akkor is, ha a vasútállomások óráit szintén ideálisnak tételezzük fel. Két állomás között ugyanis csak akkor telik el ugyanannyi idő a karóránk és az állomások órái alapján, ha ez utóbbiak *helyesen vannak szinkronizálva egymással*.

Hogyan lehet ezt elérni? A gyakorlatban a rádió pontos időjelzése alapján, de elvben, mivel az óráink ideálisak, azt is feltehetjük, hogy az ország összes vasútállomásának összes óráját egyetlen óragyárban készítették, és amikor mind elkészült, egy közös helyiségben délben pontosan ugyanabba a 12-s helyzetbe hozták a mutatóikat. Utána nyugodtan kiszállíthatták őket a végleges helyükre, mert – ideálisak lévén – megőrizték a pontos idejüket. De az is lehetséges, hogy valaki végigjárta az összes vasútállomást és a saját órája alapján állította be őket.

Figyeljük meg jól a különbséget! Ha ugyanazt az időtartamot egyetlen órán olvassuk le, nincs szükség semmiféle szinkronizálásra, elég, ha az óra pontos (ideális). Több órán történő leolvasásnál azonban még szinkronizálni is kell őket.

¹ Ideális órán a *homokóra és vízóra* → *gátlóműves kerekes óra* → *ingaóra* → *kronométer* → *kvarcóra* → *atomóra* → ... fejlődési lánc hipotetikus végpontját értjük.

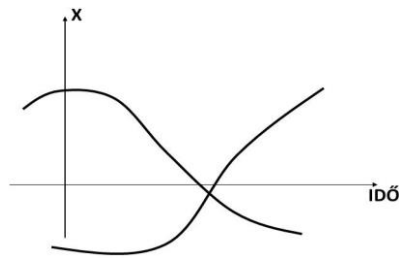
De mi teszi elkerülhetetlenné ezt a különbséget? A válasz nyilvánvaló: A karóránk csak azért tudott egyedül megbirkózni a feladattal, mert *mozgott*, míg az állomások órái folyamatosan egy helyben állnak.

Most mindjárt megvizsgáljuk, milyen következményekkel jár mindez a fizikában felmerülő feladatokra nézve, de előbb, hogy ne kelljen minden esetben hosszasan körülírni, melyik eljárásról van szó, adjunk nevet a két eljárásban kapható két időtartamnak.

Ha két adott pillanat (esemény) közötti időtartamot egyetlen órán olvassuk le, akkor az eltelt időtartamot *sajátidőnek* fogjuk nevezni és $\Delta\tau$ -val fogjuk jelölni. A másik esetben, amikor ugyanazon két esemény közötti időt az események helyén nyugvó két különböző, helyesen szinkronizált óra alapján állapítjuk meg, a *koordinátaidő* elnevezést és a Δt jelölést használjuk.

Gondoljuk most meg, mi következik mindebből a fizika – konkrétan a kinematika – számára. Tekintsünk két tömegpontot, amelyek az x -tengely mentén mozognak és ábrázoljuk a mozgásukat szokásos módon

(1.ábra):



1.ábra

Melyik idő-típusba tartozik a vízszintes tengelyen felvett idő?

A válaszhoz megint érdemes a vasúti közlekedéshez fordulni, mert a *menetrend* tulajdonképpen ilyen grafikonok összeségéből áll (2. ábra).

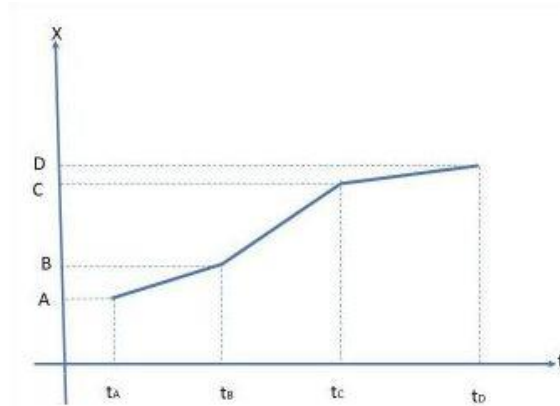
A vízszintes tengelyen nyilván² az állomások óráin mutatott időt, vagyis a koordinátaidőt értjük, nem a mozdonyvezetők óráinak mutatóállását (a sajátidejüket).

A t neve azért *koordinátaidő*, mert éppen úgy a koordináták egyike, mint X, Y, Z .

A fizikában sincs másképp. Gyakran kell egy grafikonon egyszerre ábrázolni több tömegpont pályáját, amelyekben *fogalmilag* a koordinátaidő az, ami közös, ezért az időtengelyen a koordinátaidőt kell felmárnunk³.

² Csak (inerciarendszerben) *nyugvó* órákat lehet szinkronizálni. A mozdonyvezetők sajátideje az óraparadoxon következtében (7. fejezet) automatikusan deszinkronizálódna.

³ Az nem lenne jó indoklás, hogy azért kell a koordinátaidőt választanunk, mert a tömegpontokon nincs óra. Gondolatban ugyanis minden tömegponthoz hozzáerősíthetünk egy miniatűr ideális órát, amely a tömegpont sajátidejét mutatja.



2.ábra

Ahhoz, hogy a koordinátaidő pontosabb definícióját megadhassuk, érdemes meggondolni a következő példát is. Tegyük fel, hogy az állomásokon folyamatosan mérik a hőmérsékletet. Ha arra vagyunk kíváncsiak, hogy mekkora volt a hőmérséklet a különböző állomásokon *ugyanabban az időpontban* (mondjuk déli 12 órakor), akkor teljesen nyilvánvaló, hogy *időpont* nem érhetünk mást, csakis koordinátaidőpontot: Azt az időt, amit az állomásokon, a hőmérő közelében nyugvó órák mutatnak.

Matematikai megfogalmazásban a mérendő hőmérsékletek itt egy $T(\mathbf{r}, t)$ *hőmérsékleti mezőt* alkotnak, ezért ennek a példának az általános tanulsága az, hogy a *mezők* esetében – amelyek az hely és az idő függvényei – időn mindig automatikusan koordinátaidőt értünk. Ez érvényes természetesen az $\mathbf{E}(\mathbf{r}, t)$, $\mathbf{B}(\mathbf{r}, t)$ elektromos és mágneses mezőre is, amelyeknek „a hasában” mindig a t koordinátaidő szerepel, és a Maxwell-egyenletekre is, amelyek közül egyet felírunk csupán példaként:

$$\frac{\partial \mathbf{B}(\mathbf{r}, t)}{\partial t} + \text{rot} \mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = 0. \quad (1)$$

De ahhoz, hogy mindezt helyesen értsük, nyilván túl kell lépnünk a koordinátaidőnek a vasútállomások óráival történő illusztrációján, vagyis meg kell adnunk a koordinátaidő általános definícióját.

Mindenekelőtt meg kell állapítanunk, hogy a koordinátaidőt mutató órákat – a vasútállomások óráitól eltérően – valójában csak *elképzeljük*, általában ezek az órák „nincsenek ott”: Röviden ezt úgy fejezzük ki, hogy *virtuálisak* (de megengedjük, hogy az állomások óráihoz hasonlóan realizálhassunk közülük annyit, amennyi szükséges).

A koordinátaidő pontos fizikai definíciója ezek után így fogalmazható meg:

A koordinátaidőt a térben nyugvó sűrűn szétszórt helyesen szinkronizált ideális órák mutatják, ha valóban ott volnának.

A koordinátaidőnek ilyen általános definícióját valójában nemcsak a mezők, hanem a tömegpontok mozgásának a leírása is megköveteli. Egy tömegpont trajektóriáját az

$$x = f(t), \quad y = g(t), \quad z = h(t) \quad (2)$$

egyenletekkel adjuk meg. Ez így értendő: Amikor a tömegpont helyén lévő virtuális óra mondjuk $t=5$ másodpercet mutat, akkor a tömegpont éppen az $x = f(5), y = g(5), z = h(5)$ pontban tartózkodik.

A koordinátaidő bekeretezett definíciójában a „helyesen szinkronizált” jelző természetesen magyarázatra szorul. A definíciónak ez a leglényegesebb eleme mást jelent a newtoni fizikában, mint a relativitáselméletben.

A newtoni fizikában a „helyes szinkronizálás” azt jelenti, hogy a koordinátaidőt mutató óráknak mindenütt *ugyanazt az abszolút időt* kell mutatniuk (a kezdőpont és az időegység természetesen önkényesen választható). Arról, hogy ezen mi értendő, a *Principiában* a következő lakonikus megállapítást olvashatjuk:

Az abszolút, valóságos és matematikai idő önmagában véve és lényegének megfelelően, minden külső vonatkozás nélkül egyenletesen múlik⁴...

Ebből a definícióból egyáltalán nem derül ki, hogyan kell (vagy lehet) a – newtoni feltevés szerint – abszolút időt mutató órákat úgy beállítani (szinkronizálni), hogy az időszámítás kezdőpontja mindenütt ugyanaz legyen. De ha valaki rákérdezett volna, maga Newton és utódai biztosan azt mondták volna, hogy ez nagyon egyszerű dolog: Két (ideális) órát úgy szinkronizálunk egymással, hogy egy helyre visszük őket, azonos időpontra állítjuk a mutatóikat, majd elvisszük őket oda, ahol szükség van rájuk. Mivel ideálisak, mozgás közben is az abszolút idő ritmusában járnak, a szinkronicitásukat nem veszítik el. Erről egyébként meg is győződhetünk úgy, hogy később újra összehozzuk őket egy helyen és tapasztalni fogjuk, hogy változatlanul ugyanazt az időt mutatják. Órák halmazát valamilyen sorrendben pároként vagy egy csoportba gyűjtve szinkronizálhatjuk össze egymással.

Az abszolút időt egyébként úgy képzelhetjük el, mint egy tökéletlen GPS-t, amely másodpercenként folyamatosan küldi az időjeleket, de nem kapcsol hozzájuk időpontot.

Tudomásom szerint Einstein előtt explicite senkise taglalta ezt a szinkronizálási eljárást, de meggyőződésem szerint azért nem, mert nyilvánvalónak tekintették. Einstein volt az első, aki észrevette, hogy itt *lehet* probléma.

A relativitáselmélet egy gyökeresen más, de szintén egyértelmű receptet ad arra, hogy mit kell értenünk a koordinátaidőt mutató virtuális órák helyes szinkronizálásán. De ahhoz, hogy ezt megvilágíthassuk, a problémát egy másik irányból, az elektrodinamikából kiindulva is meg kell vizsgálnunk. Ezt a következő fejezetben tesszük majd meg.

Ennek a fejezetnek a lezárásaként most még egyszer összefoglaljuk, mit értünk pontosan a kétfajta időn:

- 1) Amit egy óra mutat, az az ő sajátideje. Egy tömegpontnak is van sajátideje, amelyet a gondolatban hozzá erősített ideális óra mutatna. A Föld felszínének egyes pontjain eltelt sajátidőt az abban a pontban nyugvó (valóságos vagy csak elképzelt) ideális óra mutatja.

Ha két esemény között egy adott órán (vagy adott tömegponton) $\Delta\tau$ sajátidő telik el, akkor ez minden nézőpontból változatlanul maradó *tény*. Másképpen kifejezve ugyanezt: a sajátidő intervallum *invariáns*.

⁴ Absolute, true and mathematical time, of itself, and from its own nature flows equably without regard to anything external...

- 2) A koordinátaidőt mutató órák is a „saját sajátidejüket” mutatják, de a koordinátaidő lényege az, hogy ezek az egyedi sajátidők valamilyen *rendszeridőbe* illeszkednek, amely az órák megfelelő *szinkronizációjának* a következménye. Két különböző helyen történő pillanatszerű esemény között eltelt Δt koordinátaidő intervallum függ a szinkronizálás konkrét módjától és ezért *nem szükségképpen invariáns*.

A newtoni fizikában nem különböztették meg a koordinátaidő intervallumot a sajátidő intervallumtól. Mozogjon megint a tömegpont az

$$x = f(t), \quad y = g(t), \quad z = h(t)$$

trajektórián. Mennyi *sajátidő* telik el a tömegponton az alatt a $\Delta t = 3$ másodpercnyi *koordinátaidő* intervallum alatt, miközben a tömegpont az $x = f(5), y = g(5), z = h(5)$ pontból az $x = f(8), y = g(8), z = h(8)$ pontba ér? A newtoni fizika (és a naív, általános időfogalom) alapján nyilván szintén 3 másodperc. Általában:

$$\Delta\tau = \Delta t. \quad (\text{newtoni}) \quad (3)$$

A newtoni szinkronizálásnál ugyanis kihasználjuk, hogy az ideális órák járását a mozgásuk *se* befolyásolja (ha ez nem lenne így, akkor amikor az órákat újra egy helyen gyűjtjük össze, már nem járnának egymással szinkronban).

Ez az egyenlőség annyira mélyen beépült a szemléletünkbe, hogy nem is figyelünk fel rá: A sajátidő és a koordinátaidő intervallum két egymástól különböző módon értelmezett időtartam, ezért a fogalmukból egyáltalán nem következik, hogy – amikor mindkettőnek van értelme, – egyenlőnek *kell* lenniük egymással.

A relativitáselmélet lényeges eleme a kétfajta időfogalom világos megkülönböztetése és a különbözőségükből adódó lehetőségek következetes kihasználása.

2. A relativitáselmélet első posztulátuma⁵

Einstein egy 1905 júniusi dolgozatban publikálta a relativitáselméletet szinte teljesen kidolgozott formában. Indítsuk ezt a fejezetet azzal a példával, amellyel Einstein vezette be ezt a munkáját a dolgozatának a legelső bekezdésében.

Mai szóhasználattal a mozgási és a nyugalmi indukciót hasonlította össze egymással.

Képzljünk el egy asztalon álló rúd-mágnest és a közelében egy tekercset (ampermérővel).

Nézzük először azt az esetet, amikor a mágnes nyugszik, a tekercs pedig konstans \mathbf{V} sebességgel mozog. A rúd-mágnes \mathbf{B} mágneses terében a tekercs minden (Q töltésű) vezetési elektronjára hat az $\mathbf{F} = Q(\mathbf{V} \times \mathbf{B})$ Lorentz-erő, amely az ampermérő által jelzett (változó) áramot hoz létre a tekercsben. Ez a jelenség a *mozgási indukció*. Einstein hangsúlyozza, hogy eközben elektromos mező seholse jön létre.

⁵ Hagyományosan ezt másodiknak szokták venni.

Tegyük fel most, hogy a tekercs nyugszik és a mágnes mozog önmagával párhuzamosan $-V$ sebességgel. A tekercsre Lorentz-erő most nem hat, mert nyugalomban van. A Ψ mágneses fluxusa azonban változik, ezért $\mathcal{E} = -\dot{\Psi}$ elektromotoros erő jön létre benne, amely áramot generál, és az ampermérő szintén kileng. Ez a jelenség a *nyugalmi indukció*, amely – mint Einstein szintén aláhúzza – elektromos mező jelenlétének köszönhető.

Mármost a tapasztalat szerint az ampermérő kilengése mindkét esetben ugyanolyan. Az egybeesés magyarázata kézenfekvő: A két szituáció csupán abban különbözik egymástól, hogy *ugyanazt a jelenséget* először a mágnes, másodsor pedig a tekercs nyugalmi rendszeréből vizsgáltuk (amelyeket természetesen inerciarendszernek tekinthetünk). Mivel a galvanométer mutatóállása objektív tény, amely nem függhet a leíráshoz választott koordinátarendszertől (invariás), ezért *nyilvánvaló*, hogy a két – egyébként valóban különböző – jelenségben ugyanolyan változó áramot kell mérnünk.

Ez a magyarázat azonban elfogadhatatlan következményre vezet.

Ha ugyanis tényleg igaz lenne, hogy az elektromágnesesség törvényei minden inerciarendszerben egyformán érvényesek, akkor a Maxwell-egyenletek is érvényesek lennének minden inerciarendszerben. A Maxwell-egyenletekből azonban következik, hogy a fény minden irányban ugyanazzal a $c = 1/\sqrt{\epsilon_0\mu_0}$ sebességgel terjed. Ez azonban nyilvánvalóan ellentmond annak az egyszerű szabálynak, ahogy a sebességet kell átszámítani az egyik inerciarendszerből a hozzá képest mozgó másikba.

Einsteinnek azonban a belső meggyőződése azt diktálta, hogy a két inerciarendszer ekvivalenciáján alapuló indoklás annyira természetes, hogy valahogy mégis igaznak kell lennie⁶. De ha tényleg így van, akkor nem kerülhető el a következtetés: *A fénynek minden inerciarendszerhez viszonyítva minden irányban ugyanazzal a c sebességgel kell terjednie*, ellentmondva annak a jól ismert átszámítási eljárásnak, amelyre az előbb utaltunk.

A megvilágosodás pillanata Einstein számára minden valószínűség szerint az volt, amikor rádöbbsent, hogy *a koordinátaidő és a sajátidő különbözősége (vagy – másképpen fogalmazva – a távoli órák szinkronizálásának „kibeszéletlensége”) lehetővé teszi ennek az ellentmondásnak a feloldását.*

Alighanem erre a pillanatra utal Jürgen Neffe leírása⁷:

Einstein együtt üldögélt barátjával és szabadalmi hivatali kollégájával, Michele Bessóval. Mint általában, most is egy fizikai problémáról vitatkoztak. Nem akármilyen problémáról, hanem az egyik legjelentősebbéről: hogyan lehet leküzdeni azokat az ellentmondásokat, amelyek az utóbbi években alapjaiban rengették meg az uralkodó fizikai világképet? Ezzel a kérdéssel a legkitűnőbb szakemberek sem tudtak megbirkózni – és most Einstein is kapitulálni készült: „Feladom” – közölte barátjával.

⁶ A nagyon precíz olvasó kedvéért megjegyezzük, hogy Einsteinnek ez az érvelése a célnak ugyan tökéletesen megfelel, de utólag visszatekintve nem teljesen korrekt. Végeredményben a tekercsben fellépő elektromotoros erő fogalmán alapul, amely az áramot létrehozza, de ez a fogalom csak kvázistacionér közelítésben értelmes (ld. a *Unipolar Induction* című cikkem 1. Függelékét a honlapomon). Kvázistacionér közelítésben viszont a Maxwell-egyenletekből hiányzik az un. eltolási áramot reprezentáló tag, az így megcsonkított egyenleteknek nincs hullámmegoldásuk, tehát nem írják le a fény terjedését. Szigorúan véve tehát ezt a gondolat kísérletet nem lett volna szabad összekapcsolni a fény terjedésével.

⁷ *Albert Einstein igaz története* (Typotex, 2011), 171-172. oldal.

Aztán eljött az éjszaka. Hogyan tölthette el Einstein az éjszakát?... A Bessóval folytatott beszélgetés során történnie kellett valaminek. Lehetséges, hogy barátja adta a döntő tippet...

Reggel újra találkozott Bessóval. „Még mielőtt egyáltalán üdvözölhettem volna – mondta Besso –, Einstein elújságolta a nagyszerű hírt: Hála neked, teljes egészében megoldottam a problémámat!” A megoldás csak néhány évvel később kapta meg a végleges nevét, a speciális relativitáselméletet⁸.

...

Az Einstein-házaspár szokatlan formában ünnepelte az 1905 júniusi áttörést. Leitták magukat – ez az egyetlen ismert alkalom, amikor Einstein alkoholhoz nyúlt. Conrad Habicht történelmi kuriózumnak számító képeslapot kapott: „Tök részegen az asztal alatt heverünk mind a ketten. Az Ön szegény farkcsontja [?] és felesége.”⁹

Mindenekelőtt világosan meg kell értenünk, mit jelent az, hogy a fény minden inerciarendszerben minden irányban ugyanazzal a c sebességgel terjed.

Képzeld el az egymáshoz képest mozgó inerciarendszereket különböző sebességű zárt vasúti kocsikként. Foucault forgótükrös, vagy Fizeau forgótárcsás módszerével elvben mindegyikben minden irányban meghatározhatjuk a fénysebességet, és minden esetben ugyanazt a c értéket kapjuk eredményül.

Sebességmérésről lévén szó az ilyen kísérletekben időt is kell valahogy mérni, tehát biztosan lesznek (ideálisnak feltételezett) órák a vasúti kocsikban. De se Foucault, se Fizeau kísérletében nem találunk órákat. Akkor használtak *egyetlen egy* órát, amikor a tükröt, ill. a fogazott tárcsát forgató motor szögsebességét bekalibrálták. Az idő tehát, amelyet ezekben a kísérletekben mérnek, egyértelműen sajátidő. A koordinátaidőre jellemző szinkronizálás ezekben a kísérletekben szóba se jöhet.

A Foucault és a Fizeau kísérletben a tárcsa vagy a tükör *szögsebességét* kell meghatározni, amit egyetlen óra segítségével elegendően hosszú ideig tartó méréssel tetszőleges pontossággal el lehet végezni¹⁰. Ennél sokkal nehezebb egy-egy pillanatszerű esemény *időpontjának* a pontos meghatározása. A 19. században ezért nem végezhetek fénysebesség mérést „direktben”, a *sebesség = út/idő* képlet alapján. Gondolatkísérletben¹¹ azonban ennek a képletnek a felhasználásával a Foucault és a Fizeau kísérletnél sokkal egyszerűbben meg lehet mérni a fénysebességet két tetszőleges P_1 és P_2 pont között mondjuk a $P_1 \rightarrow P_2$ irányban az *Einstein-féle szinkronizációs eljárás* segítségével.

Helyezzünk el egy-egy órát, O_1 -et és O_2 -t, a két pontban. A t_1 pillanatban villantsunk fel egy izzót a P_1 pontban, amelynek a jelét P_2 -ből egy tükör visszaveri a P_1 felé. A visszatükrözés pillanata legyen t_2 , a visszatükrözött jel origóba érkezésének pillanata pedig t'_1 . Mivel feltevésünk szerint a fény a $P_1 \rightarrow P_2$ irányban ugyanazzal a sebességgel halad, mint az ellenkező $P_2 \rightarrow P_1$ irányban, ezért az O_2

⁸ Az 1905 júniusi cikkben nincs egyetlen irodalmi hivatkozás sem, de a végén olvasható ez a köszönetnyilvánítás: „Befejezésül megjegyzem, hogy barátom és kollégám M. Besso kitartó segítőtársam volt az itt előadott problémák kidolgozásában és sok értékes észrevételt köszönhetek neki.”

⁹ J. Neffe uo. 205. oldal. A kérdőjelet én tettem oda. Habicht Einstein közeli barátja volt (három évvel volt idősebb nála). Biztosan tudta, miért utalt magára Einstein ezzel a furcsa kifejezéssel.

¹⁰ A fordulatszám relatív hibája a mérési idővel fordítottan arányos: $\Delta n/n = \Delta t/t$.

¹¹ Ilyen kísérletek ma már lehetségesek.

akkor van helyesen szinkronizálva \mathcal{O}_1 -el, amikor $t_2 = (t_1 + t'_1)/2$. Ha ennél kevesebbet vagy többet mutat, akkor a szükséges mértékben előre vagy vissza kell állítani.

A két pont l távolságának ismeretében ezután újabb fényjeleket indítva, az $l/(t_2 - t_1)$ képlet segítségével (amelyben természetesen t_1 és t_2 a fényjel P_1 -beli indításának és P_2 -be érkezésének időpontja a már szinkronizált órák alapján) meghatározhatjuk a fény terjedési sebességét a két pont között¹². Ha minden inerciarendszerben bármely pontpár között ugyanazt a c értéket kapjuk, ezzel igazoljuk Einstein hipotézisét: A fénysebesség *tényleg* minden inerciarendszerben minden irányban ugyanakkora. Ha ellenben a sebességértékek szórnak, a hipotézist el kell vetnünk.

Figyeljük meg jól: A két távoli óra szinkronizációján itt már egyáltalán nem a newtoni eljárást értjük, amelyben az órák mutatóállását egy közös helyen állítják be ugyanolyanra. A szinkronizáltság egyedüli kritériuma az, hogy az $l/(t_2 - t_1)$ képlet segítségével kiszámított fénysebesség legyen egyenlő a konstans c -vel.

Első látásra a fénysebesség állandósága a különböző sebességgel mozgó vasúti kocsikban nem is tűnik olyan meglepőnek. Hiszen ha például ugyanolyan típusú (nyugvó) pisztolyból kilőtt golyók sebességét határoznánk meg a fénysebesség helyett, ugyanezt az eredményt kapnánk: A pisztolygolyó mindegyik vasúti kocsiban (inerciarendszerben) ugyanazzal a sebességgel mozog minden irányban.

Csak hogy a fény és a pisztolygolyó között van egy óriási különbség! A pisztolygolyó sebessége függ a pisztoly sebességétől, mert a *pisztolyhoz képest* állandó. *Ezért* ugyanakkora a *nyugvó* fegyverből kilőtt golyó sebessége minden vasúti kocsiban.

A Maxwell-egyenletek szerint a fénysebesség ezzel szemben független a fényforrás sebességétől (ezt laboratóriumi és csillagászati megfigyelések is alátámasztják). Ez a tény összhangban van azzal, hogy ugyanezen egyenletek szerint a fény hullámjelenség. A hullámok ugyanis nem az őket gerjesztő forráshoz, hanem a hullámzó *közeghez* képest terjednek ugyanazzal a sebességgel¹³. Noha a fényhullámok esetében semmire utal ilyen közeg valószínű létezésére, Einstein előtt mindenki úgy gondolta, hogy hullámterjedés nem képzelhető el nélküle. Ez a hipotetikus közeg volt az éter.

A fénysebesség állandóságának a feltételezése az inerciarendszereket realizáló vasúti kocsik mindegyikében eszerint a pisztolygolyó (egy részecske) viselkedésére emlékeztet, a fényforrás sebességétől való függetlenség viszont a hullámokra jellemző¹⁴. A két tulajdonság szemléletileg egyáltalán nem egyeztethető össze egymással.

Ezeket a vasúti kocsikkal illusztrált megfigyeléseket valójában persze nem lehet elvégezni, mert technikailag nem lehet létrehozni egymáshoz képest elég gyorsan mozgó inerciarendszereket. Ezért

¹² Az oda-vissza úton valójában már a $c = 2l/(t'_1 - t_1)$ képletből is meg lehetne határozni a fénysebességet.

¹³ Példaként gondoljunk a hangrobbanásra, amely akkor következik be, amikor a repülőgép átlépi a hangsebességet, és az az oka, hogy a hanghullámok, amelyeknek a sebessége nem nő a repülőgép sebességével, összetorlódnak.

¹⁴ Lehet, hogy már ez a posztulátum tartalmazza csírájában azt, amit ma röviden a fény kettős (részecske és hullám) természetének nevezünk. Einstein fénykvantumokat posztuláló dolgozata egyébként fél évvel megelőzte a relativitáselméletet.

ahelyett, hogy ilyen kísérletekre buzdított volna, Einsteinnek posztulátum formájában kellett kimondania a feltételezését:

A relativitáselmélet 1. posztulátuma:

Ha a fénysebességet megmérnénk minden inerciarendszerben minden irányban, akkor azt találnánk, hogy ugyanakkora és nem függ a fényforrás sebességétől.

3. A „helyes szinkronizálás” a relativitáselméletben

Ha a fénysebesség *valóban* minden inerciarendszerben minden irányban ugyanazzal a c -vel egyenlő, akkor a koordinátaidőt mutató $\mathcal{O}(x, y, z)$ órákat minden inerciarendszerben *lehetséges és célszerű* úgy szinkronizálni, hogy bármely P_1 és P_2 pont között terjedő fényjelre igaz legyen a

$$\frac{\sqrt{(x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (z_2 - z_1)^2}}{t_2 - t_1} = c \quad (4)$$

egyenlőség, amelyben t_1 a fényjel indításának pillanata a P_1 -beli, t_2 pedig az érkezésének pillanata a P_2 -beli koordinátaidőt mutató órán leolvasva.

Ehhez csupán annyi szükséges, hogy az inerciarendszerben „szétszórt” $\mathcal{O}(x, y, z)$ órákat „egyenként” szinkronizáljuk az origóbeli (P_0 -beli) $\mathcal{O}_0 \equiv \mathcal{O}(0, 0, 0)$ órával az előző fejezetben ismeretett Einstein-féle eljárás segítségével. Ha ezt meg tesszük, akkor (4) érvényes lesz minden olyan pontpárra, *amelynek egyike az origó.*

De érvényes lesz két *tetszőleges* pontpárra is¹⁵, mert a fénysebesség állandóságának következtében bármely P_1 és P_2 pontban nyugvó $\mathcal{O}_1 \equiv \mathcal{O}(x_1, y_1, z_1)$ és $\mathcal{O}_2 \equiv \mathcal{O}(x_2, y_2, z_2)$ órapár is szinkronizálva lesz *egymással* (ha azonban a fénysebesség nem lenne *tényleg* állandó, semmiféle szinkronizálással se lehetne ezt „kikényszeríteni”).

Ezt így láthatjuk be: A P_0 -ban és a P_1 -ben helyezzünk el tükröket úgy, hogy a P_2 -ből indított fényjel a $P_2 \rightarrow P_0 \rightarrow P_1 \rightarrow P_2$ zárt kontúr mentén visszajusson P_2 -be. Az 1. posztulátum következtében nyilván

$$l_{20} + l_{01} + l_{12} = c(t'_2 - t_2),$$

ahol t_2 és t'_2 az \mathcal{O}_2 mutatóállása a fényjel indításának és érkezésének a pillanatában (a különbségük tehát a koordinátaidőtől független *sajátidő*). Ez az egyenlet átírható a következő alakba:

$$l_{20} + l_{01} + l_{12} = c[(t_0 - t_2) + (t_1 - t_0) + (t'_2 - t_1)].$$

A jobboldalon a t_0 és a t_1 az \mathcal{O}_0 és az \mathcal{O}_1 mutatóállása abban a pillanatban, amikor a fényjel a P_0 és a P_1 pontban lévő tükrökről visszaverődik.

Az \mathcal{O}_0 -hoz történt szinkronizáció következtében azonban $l_{20} = c(t_0 - t_2)$, valamint $l_{01} = c(t_1 - t_0)$. Ezért az $l_{12} = c(t'_2 - t_1)$ egyenlet is fennáll, ami mutatja, hogy az \mathcal{O}_1 és az \mathcal{O}_2 órapár *egymással is* szinkronban jár.

¹⁵ Ld. Novobátzky Károly *A relativitás elmélete* (Tankönyvkiadó, 1963) 19-20. oldal.

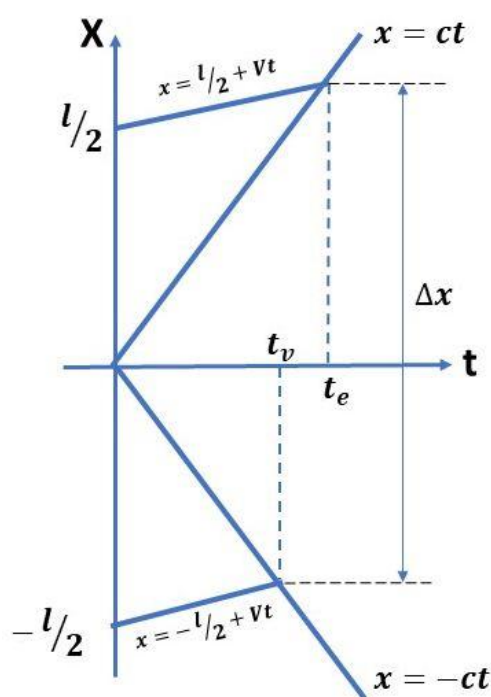
Az általános gyakorlatot követve a továbbiakban t -n mindig az Einstein-féle „helyes” szinkronizálással értelmezett koordinátaidőt fogjuk érteni.

Foglalkozunk most egy kicsit a koordinátaidőt mutató virtuális óra-halmazok tulajdonságaival.

A newtoni fizikában éppúgy, mint a relativitáselméletben, az egymáshoz képest mozgó inerciarendszerek cipelik magukkal a bennük sűrűn széttelepített virtuális órákat, amelyek a koordinátaidőt mutatják.

A newtoni időfelfogás szerint a K' -ben és a K -ban az a két virtuális óra, amelyik éppen egymás felett tartózkodik, mindig ugyanazt az időt mutatja¹⁶, mert, mint már idéztük, a *Principia* szerint „az abszolút, valóságos és matematikai idő önmagában véve és lényegének megfelelően, minden külső vonatkozás nélkül egyenletesen múlik”. Az einsteini szinkronizáció esetében ez nincs így, a K -val, K' -vel, K'' -vel stb. együtt „utazó” virtuális órák közül azok, amelyek éppen ugyanott vannak („fedik egymást”), mind különböző időt mutatnak.

Később majd kissé részletesebben is leírjuk ezt a különbséget, de azt hiszem, igazából lehetetlen képzeletben egyszerre nyomon követni, hogy a K -ban nyugvó és a K' -ben utazó egymást éppen fedő virtuális órák halmazán leolvasható idő milyen viszonyban áll egymással. De erre nincs is szükség, mert ha tisztában vagyunk a koordinátaidő és a sajátidő fogalmával, általában egyszerű képletek segítenek minden konkrét feladat megoldásában. Lássunk is mindjárt egyet!



3.ábra

¹⁶ Az a kijelentés azonban, hogy pl. a K -n belüli virtuális órák egyszerre mind ugyanazt az időt mutatják, csak a newtoni fizika abszolút időfelfogása alapján értelmes. A relativitáselméletben azonban tautológia, mert az „egyszerre” jelző éppen a virtuális órák által definiált egyidejűséget jelenti.

Feladat: Egy V sebességgel mozgó l hosszúságú vasúti kocsi középpontjából fényjelet indítunk a kocsi két vége felé, ahol azok egy-egy robbanást inicializálnak. Mennyi idő telik el a két robbanás között a vonat K' és a pályatest K vonatkoztatási rendszerében?

A K' -ben a robbanások nyilván egyidejűek ($\Delta t' = 0$), mert a fénysebesség K' -ben (is) mindkét irányban ugyanaz a c , és a fényfelvillanás a vonat közepén történt.

Ha azonban a K -ból szemléljük az eseményeket akkor a következőt látjuk (3. ábra). A vonat eleje V sebességgel rohan az előre menő fényjel elől, a vége pedig V sebességgel közeledik a hátrafele mozgó fényjel felé. *Mivel a fénysebesség független a fényforrás sebességétől*, a fényjel K -ban is c mindkét irányban, ezért a vonat eleje és a fényjel közötti távolság $(c-V)$ sebességgel, a vonat vége és a fényjel közötti távolság pedig $(c+V)$ sebességgel csökken. Ha a *mozgó* vonat hossza l , akkor ennek alapján a fényjel

$$t_e = \frac{l/2}{c-V} \quad \text{és} \quad t_v = \frac{l/2}{c+V} \quad (5)$$

koordinátaidő alatt éri el a vonat elejét és végét. Ebből pedig az következik, hogy a pályatest nyugalmi rendszerében a két robbanás között

$$\Delta t = t_e - t_v = \frac{l \cdot V / c^2}{1 - V^2 / c^2} \quad (6)$$

szekundum telik el úgy, hogy a vonat elején történik a robbanás később. Ez a Δt nyilván koordinátaidő különbség, hiszen a t, x koordinátáson felrajzolt pályák tulajdonsága. De vajon mekkora $\Delta \tau$ sajátidő telik el a két robbanás között?

Ez a kérdés azonban így nincs jól feltéve, mert két esemény közötti sajátidőnek csak *egy olyan órához viszonyítva* van értelme, amely mindkét esemény közvetlen közelében tartózkodik. Vagy egyszerűbben fogalmazva: Csak egy adott testen történő pillanatszerű esemény párhoz tartozik határozott sajátidő.

A vasúti kocsi K' nyugalmi rendszerében azonban a két robbanás egyidejű, az órának, amelyen le lehetne olvasni a közöttük eltelt sajátidőt, végtelen sebességgel kellene mozognia. Ilyen óra pedig nyilván nem létezik.

A K -ból nézve azonban a robbanások nem egy időpillanatban történnek, ezért tulajdonképpen el lehetne képzelni egy órát, amely pont olyan sebességgel mozog, hogy ott legyen mindkét robbanás helyszínén. De mivel a K és a K' két *egyenértékű* inerciarendszer, ilyen óra se létezhet.

Ahhoz, hogy tisztábban lássuk, miről is van szó, számítsuk ki, milyen U sebességgel kellene mozognia az említett órának K -hoz viszonyítva.

Ha K -ban a két robbanás Δx távolságra történik egymástól, akkor nyilván $U = \Delta x / \Delta t$. A Δt -t a (6)-ban már megtaláltuk, és teljesen hasonlóan lehet kiszámítani Δx -et is (ld. a 3.ábrát):

$$\Delta x = c \cdot (t_e + t_v) = c \cdot \left(\frac{l/2}{c-V} + \frac{l/2}{c+V} \right) = \frac{l}{1 - V^2/c^2}. \quad (7)$$

A (6) és a (7) alapján:

$$U = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{c^2}{V}. \quad (8)$$

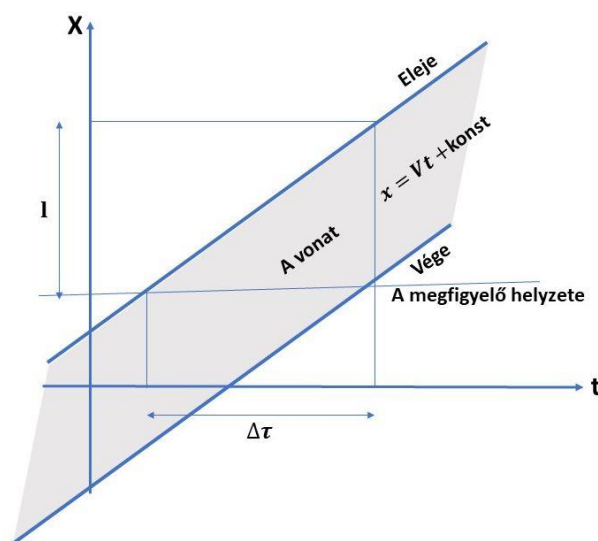
Mármost a vonat V sebességéről hallgatólagosan feltettük, hogy kisebb a fénysebességnél, különben a mozgásirányban haladó fényjel sohase érné el a vonat elejét. Ennek következtében $U > c$. A vonat nyugalmi rendszerében ($V=0$) $U = \infty$, és az nyilvánvaló, hogy ilyen óra nem létezik. De akkor az inerciarendszerek ekvivalenciája következtében olyan óra se létezhet, amelyik a féynél gyorsabban mozog.

Ez a meggondolás elég egyértelműen arra kötelez, hogy ezt a kikötést vegyük figyelembe az 1. posztulátumban:

Kiegészítés az 1. posztulátumhoz:

Semmilyen test se mozoghat és semmilyen hatás se terjedhet a féynél gyorsabban

A posztulátumnak a hatások terjedésére vonatkozó kiterjesztését például a szilárd testekben terjedő rugalmas gerjesztésekre a pajta-rúd paradoxonnal lehet megindokolni (ld. a 2017-es kurzus diáit a honlapomon).



4.ábra

Azt a kérdéskomplexumot, amelyet most analizáltunk, röviden *az egyidejűség relativitásának* hívják. Így foglalhatjuk össze: Két távoli esemény egyidejűségét nem értelmezhetjük az abszolút időben elfoglalt azonos helyként, mert az abszolút idő fogalma üres. De lehetséges és célszerű a fénysebesség állandóságára alapozott koordinátaidő egyenlőségeként értelmezni. Az így értelmezett egyidejűség azonban relatív, mert ha valamelyik inerciarendszerben a két esemény egyidejű ($\Delta t=0$), akkor az ehhez képest mozgó inerciarendszerekben már nem lesznek egyidejűek ($\Delta t \neq 0$): Lesz olyan inerciarendszer, amelyben $\Delta t > 0$, és olyan is, amelyben $\Delta t < 0$. Ez azonban csak akkor okozna problémát, ha egy mozgó óra segítségével meg lehetne határozni a két esemény valódi sorrendjét. De ennek az órának a féynél gyorsabban kellene mozognia, ami a (kiegészített) 1. posztulátum

szerint nem lehetséges. Az ilyen típusú eseménypárokat, amelyeknek az időbeli sorrendje határozatlan, *térszerűeknek* hívjuk¹⁷.

Térjünk még vissza a (6) képletre és mutassuk meg, hogy ez egy kísérletileg elvben ellenőrizhető összefüggés. A fénysebesség méréséről már szó volt, ez tehát ismert. A baloldali Δt mérése érdekében sűrűn el kell helyeznünk valóságos koordinátaidőt mutató órákat, amelyek közül az egyiket kiválasztjuk és fényjelek segítségével ahhoz szinkronizáljuk a többi. Ezután a t_e , a t_v és a V is megmérhető. De hogyan lehet megmérni egy mozgásban lévő vasúti kocsi l hosszúságát? Az eljárás nagyon egyszerű: Meg kell mérnünk, mekkora $\Delta\tau$ idő alatt haladt el egy nyugvó megfigyelő mellett, és ezt a sajátidőt meg kell szoroznunk a vonat V sebességével: Ilyen távolságra lesz ugyanis a vonat eleje a kiválasztott órától *abban a t pillanatban*, amikor a vége elhalad az óra mellett (ld. a 4. ábrát).

$$l = V \cdot \Delta\tau = V \cdot \Delta t. \quad (9)$$

Az egyidejűség relativitásának van egy katasztrofális következménye: A newtoni fizika sikerágazata, az égi mechanika alól kirántja a talajt.

Egy kettős csillag mozgását meghatározó Newton-egyenletek egyike

$$\ddot{\mathbf{r}}_1(t) = \frac{Gm_2}{|\mathbf{r}_2(t) - \mathbf{r}_1(t)|^3} (\mathbf{r}_2(t) - \mathbf{r}_1(t)).$$

Az egyenlet szerint az 1. csillagra ható erőt a 2. csillag helyzete határozza meg *ugyanabban a pillanatban* (távolhatás). Az egyidejűség relativitása következtében a relativitáselméletben ez az egyenlet biztosan nem tartható.

A megoldás útját az elektrodinamika mutatja meg, amelyben ez a probléma nem lép fel, mert a t -ben egy ponttöltésre ható erőt *a töltés helyén* lévő elektromos és mágneses mező t -beli értéke határozza meg (közelhatás), és két *ugyanazon a helyen* történő esemény¹⁸ egyidejűsége invariáns.

Az általános relativitáselmélettel Einstein a gravitációs kölcsönhatás problémáját hasonló módon oldotta meg, mert ebben az elméletben a gravitáció az elektrodinamikához hasonlóan közelhatásként jelenik meg.

4. A relativitáselmélet második posztulátuma

Tekintsük át a helyzetet! Mit tudunk? A tapasztalat szerint (1. posztulátum) a fény minden inerciarendszerben minden irányban ugyanazzal a c sebességgel terjed. Ez a tény lehetővé és célszerűvé teszi a koordinátaidő einsteini megválasztását (szinkronizálási módját), amely szerint a fénysugarak egyenlete minden inerciarendszerben $x=ct$, vagy általánosabban

$$x = l \cdot c \cdot t + x_0 \quad y = m \cdot c \cdot t + y_0 \quad z = n \cdot c \cdot t + z_0 \quad (l^2 + m^2 + n^2 = 1),$$

ahol l, m, n a fénysugár iránykoszinuszai.

Ezzel elhárul az akadály azelőtt, hogy a Maxwell-egyenletek minden inerciarendszerben azonos alakúak legyenek, hiszen nem kerülünk ellentmondásba az egyenleteknek azzal a következményével,

¹⁷ A fényjellel összeköthető eseménypárokat *fényszerűnek*, a félynél lassabban mozgó testekkel (pl. órákkal) összeköthetőket pedig *időszerűeknek* nevezzük. Az ilyen eseménypárok időbeli sorrendje egyértelmű.

¹⁸ A két esemény a ponttöltés és az elektromos mező ottléte.

hogy a fény minden irányban c sebességgel terjed. Az (1)-ben példaként felírt Maxwell-egyenletet tehát így egészíthetjük ki:

$$K: \frac{\partial \mathbf{B}(\mathbf{r}, t)}{\partial t} + \text{rot} \mathbf{E}(\mathbf{r}, t) = 0 \leftrightarrow K': \frac{\partial \mathbf{B}'(\mathbf{r}', t')}{\partial t'} + \text{rot} \mathbf{E}'(\mathbf{r}', t') = 0. \quad (10)$$

Ezt a kapcsolatot fejezi ki a 2. posztulátum általános formában:

A relativitáselmélet 2. posztulátuma:
A fizika törvényei minden inerciarendszerben azonos alakban érvényesek.

Einstein indukciós gondolkísérletében ezzel értelmessé válik, hogy mindkét módszerrel ugyanazt az elektromotoros erőt kapjuk a vezetőben, hiszen ugyanazokat a Maxwell-egyenleteket alkalmazhatjuk akár a mágnes, akár a tekercs nyugalmi rendszerében (mert mindkettő inerciarendszer), és a műszer kitérése invariáns. Ez a gondolkísérlet arra is rávilágít, hogy az \mathbf{E} , \mathbf{B} térmennyiségek változnak, amikor egyik inerciarendszerről egy másikra térünk át (a mágnes nyugalmi rendszerében $\mathbf{E} = 0$, a tekercsében $\mathbf{E} \neq 0$). A térmennyiségek pontos transzformációs szabályát Einstein már az első cikkében megtalálta¹⁹. Az $\vec{r}, t \rightarrow \vec{r}', t'$ átszámítás a Lorentz-transzformáció segítségével történik, amelyet majd a 14. fejezetben tárgyalunk.

Fontos megjegyzés a két posztulátum viszonyáról:

Kérdés: A 2. posztulátumból következik, hogy a Maxwell-egyenletek minden inerciarendszerben egyformán érvényesek, tehát a fénysebesség minden inerciarendszerben minden irányban c -vel egyenlő. Miért van akkor szükség az 1. posztulátumra, amely ugyanezt mondja ki?

Válasz: Az 1. posztulátum leszögez egy *tapasztalati tény*t, amely független attól, hogy képesek vagyunk-e azt elméletileg értelmezni. A fénysebesség tapasztalati állandóságát Einstein – neves kortársaival, *H. Lorentz*-cel, *M. Abraham*-mal ellentétben – nem megmagyarázni akarta, hanem olyan *útmutatóként* fogta fel, amely rávilágít a sajátidő és a koordinátaidő különbözőségére. Ez a megkülönböztetés tette lehetővé, hogy a relativitáselmélettel Maxwell elektrodinamikájának olyan értelmezését adja, amely összhangban van az mind a fénysebesség állandóságával, mind pedig az inerciarendszerek egyenértékűségével, és nagyszámú – sok esetben meglepő – predikcióra képes. A 2. posztulátum tehát a tapasztalatra vonatkozó 1. posztulátumra alapozott elméleti *általánosítás*, amely szükségképpen tartalmazza az 1. posztulátum állítását is.

5. A sajátidő és a koordinátaidő kapcsolata

Ezt a kapcsolatot az *optikai Doppler-effektus* felhasználásával fogjuk megállapítani. Célszerű lesz úgy képzelni, hogy az adó szabályos időközönként éles fényimpulzusokat indít a vevő felé, amely egyenletes sebességgel mozog. A Doppler-effektus abban áll, hogy két egymás utáni impulzus között különböző idő telik el a vevőn, mint az adón (nagyobb, ha távolodnak egymástól, kisebb, ha közelednek egymáshoz).

¹⁹ Maxwell és Lorentz a térmennyiségek transzformációját csak pontatlanul ismerte.

Doppler arányának (DA) a vevő által észlelt és az adó által kibocsátott két egymás utáni jel között eltelt idő arányát nevezzük:

$$DA = \frac{\text{A VEVŐ ÁLTAL ÉSZLELT JELEK KÖZÖTTI IDŐ}}{\text{AZ ADÓ ÁLTAL KIBOCSÁTOTT JELEK KÖZÖTTI IDŐ}}$$

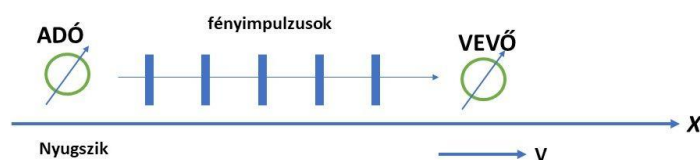
Számítsuk ki DA -t az adó nyugalmi rendszerében, amelyben a vevő sebessége $v < c$ (5.ábra).

Ha a vevő nyugalna, akkor Δt_v egyenlő lenne Δt_a -val. De két jel között $v \cdot \Delta t_v$ -vel távolabb kerül az adótól, ezért

$$\Delta t_v = \Delta t_a + \frac{v}{c} \Delta t_v, \quad (11)$$

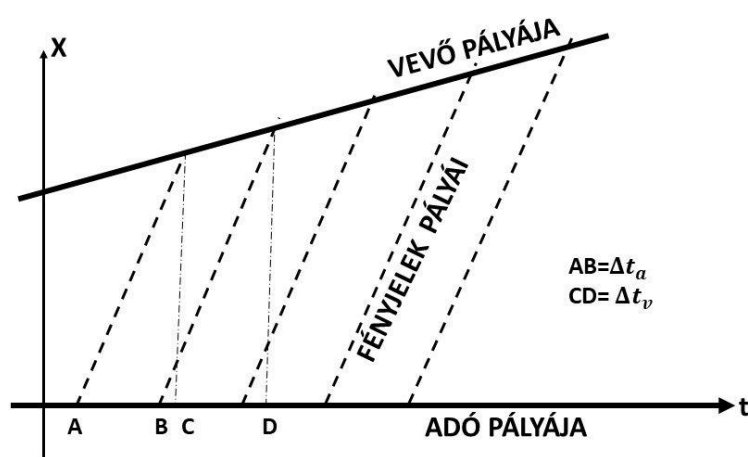
azaz

$$\frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = \frac{1}{1 - v/c}. \quad (12)$$



5.ábra

Az adó által kibocsátott Δt_a , és a vevő által észlelt Δt_v azért *koordinátaidő* különbség két egymás utáni jel között, mert a (11) egyenlet az adó, a vevő és a fényjelek pályáit ábrázoló grafikonon a megfelelő metszéspontok vízszintes távolságára vonatkozik (6.ábra):



6.ábra

A DA számlálójában és nevezőjében azonban nem ezek a koordinátaidő különbségek, hanem a nekik megfelelő *sajátidő* különbségek szerepelnek, amelyeket az adóhoz és a vevőhöz tartozó óra mutat:

$$DA = \frac{\Delta \tau_v}{\Delta \tau_a}. \quad (13)$$

A Doppler-arány kiszámításához tehát ismernünk kellene a koordinátaidő és a sajátidő kapcsolatát, vagyis a $\Delta\tau = F(\Delta t, v, c)$ képletben szereplő F függvényt. Az F -nek sec dimenziójúnak kell lennie, ami csak úgy lehetséges, ha F arányos Δt -vel, az arányossági tényező pedig a v^2/c^2 tört függvénye:

$$\Delta\tau = F(\Delta t, v, c) = \Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t. \quad (14)$$

A nyugvó órára $\Delta\tau = \Delta t$, ezért $\Phi(0) = 1$, és mivel a kétfajta idő kapcsolata nem függhet a mozgás irányától, ezért Φ csak a sebesség négyzetét tartalmazhatja.

Helyettesítsük ezt a képletet (13)-ba:

$$DA = \frac{\Delta\tau_v}{\Delta\tau_a} = \frac{\Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t_v}{\Phi(0) \cdot \Delta t_a} = \Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = \Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \frac{1}{1 - v/c}. \quad (15)$$

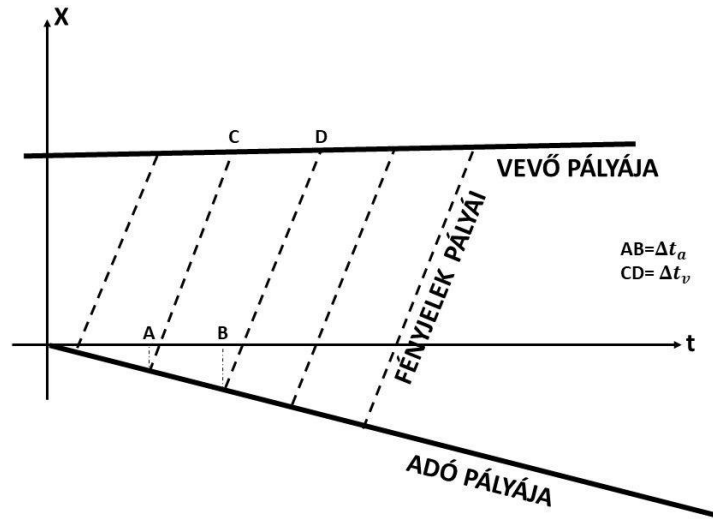
A Φ egyváltozós függvényt azonban nem ismerjük, de kiszámíthatjuk, ha DA képletét a vevő nyugalmi rendszerében is felírjuk és egyenlítjük (15)-tel. Mivel a fénysebesség a vevő nyugalmi rendszerében is ugyanazzal a c -vel egyenlő, mint az adóéban, ezért a vevő nyugalmi rendszerében

$$\Delta t_v = \Delta t_a + \frac{v}{c} \Delta t_a, \quad (16)$$

és innen

$$\frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = 1 + v/c. \quad (17)$$

Ez az összefüggés az alábbi ábra alapján is megkapható, ezért ez is koordinátaidőre vonatkozik:



7.ábra

Ekkor tehát

$$DA = \frac{\Delta\tau_v}{\Delta\tau_a} = \frac{\Phi(0) \cdot \Delta t_v}{\Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t_a} = \frac{1}{\Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right)} \cdot \frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = \frac{1}{\Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right)} \cdot (1 + v/c). \quad (18)$$

A (15) és a (18) egyenlítéséből megkapjuk a

$$\Phi = \sqrt{1 - v^2/c^2} \quad (19)$$

függvényt, amelynek segítségével a DA akár (15)-ből, akár (18)-ból kiszámítható²⁰:

$$DA = \frac{\sqrt{1 + v/c}}{\sqrt{1 - v/c}}. \quad (20)$$

De most igazából nem is a DA , hanem a koordinátaidő és a sajátidő kapcsolata az ami érdekel. A (14) és a (19) alapján ez a következő:

$$\Delta\tau = \Delta t \cdot \sqrt{1 - v^2/c^2} \quad (21)$$

Mint látni fogjuk, egyedül ebből az egyenletből már következik a relativitáselmélet összes nevezetes kinematikai következménye a Lorentz-transzformációt is beleértve. A (21) levezetésében a Doppler-effektus hatékonyságának az a magyarázata, hogy a koordinátaidő és a sajátidő fogalmi megkülönböztetésén kívül csupán azt kellett kihasználni, hogy a fénysebesség mind az adó, mind a vevő nyugalmi rendszerében ugyanakkora. Ez a feltevés viszi be impliciten a gondolatmenetbe az Einstein-szinkronizálást.

6. A sebesség transzformációja

A 2. fejezetben a fénysebesség állandóságával (az 1. posztulátummal) kapcsolatban azt mondtuk, hogy „ez képtelenség, mert nyilvánvaló ellentmondásban van a sebességnek azzal az alapvető tulajdonságával hogy megváltozik, amikor egy vonatkoztatási rendszerrel egy hozzá képest mozgó másik vonatkoztatási rendszerre térünk át”. De azon a bizonyos kritikus éjszakán Einstein felismerte, hogy „a koordinátaidő és a sajátidő különbözősége lehetővé teszi ennek az ellentmondásnak a feloldását”. A Doppler-effektus lehetőséget nyújt ennek a sejtésnek a nagyon egyszerű igazolására is.

A *relatív sebesség* fogalma szerint a vevő relatív sebességén az adóhoz képest a vevőnek az adó nyugalmi rendszerében mért sebességét értjük. Ezt jelöltük v -vel. Hasonlóan, az adó relatív sebessége a vevőhöz képest $-v$ -vel egyenlő. A DA invariáns, akármelyik vonatkoztatási rendszerből nézve határozzuk meg az értékét, ugyanazt kell kapnunk. Ebből a követelményből kiindulva kaptuk meg (21)-t.

Ha a DA -t az x -tengely mentén tetszőleges sebességgel mozgó vonatkoztatási rendszerben számítjuk ki és az eredményt egyenlítjük (20)-szal, akkor leolvashatjuk, hogyan kell a relativitáselmélet szerint a sebességet átszámítani az egymáshoz képest kollinearisan mozgó vonatkoztatási rendszerek között.

Tekintsük azt a (balra mozgó) K vonatkoztatási rendszert, amelyben az adó és a vevő sebessége $0 < v_a < v_v < c$. Ekkor, mivel az adó v_a sebességgel *közeledik* a vevőhöz a vevő pedig v_v sebességgel *távolodik* tőle, (11) és (16) analogonja a következő:

²⁰ A Doppler-effektust inkább a frekvenciák hányadosával szokás jellemezni, ami a (20) inverze.

$$\Delta t_v = \Delta t_a - \frac{v_a}{c} \Delta t_a + \frac{v_v}{c} \Delta t_v, \quad (22)$$

ahonnan²¹

$$\frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = \frac{1 - v_a/c}{1 - v_v/c}, \quad (23)$$

Ennek következtében

$$DA = \frac{\Delta \tau_v}{\Delta \tau_a} = \frac{\Phi\left(\frac{v_v^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t_v}{\Phi\left(\frac{v_a^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t_a} = \frac{\sqrt{1 - v_v^2/c^2}}{\sqrt{1 - v_a^2/c^2}} \cdot \frac{\Delta t_v}{\Delta t_a} = \frac{\sqrt{(1 + v_v/c)(1 - v_a/c)}}{\sqrt{(1 - v_v/c)(1 + v_a/c)}}. \quad (24)$$

Ha a gyökjel alatti szorzásokat elvégezzük és a számlálót és a nevezőt $(1 - v_v v_a/c^2)$ -tel végigsztjuk, akkor pontosan a (20) képletre jutunk, amelyben

$$v = \frac{v_v - v_a}{1 - \frac{v_v v_a}{c^2}}$$

Mivel a (20)-ban a v a vevő relatív sebessége az adóhoz képest, ezért ez a formula *a relatív sebesség* általános képlete.

A *sebességösszeadás* képletét ennek átrendezésével kapjuk:

$$v_v = \frac{v + v_a}{1 + \frac{v v_a}{c^2}}$$

Ezzel a képlettel lehet kiszámítani a vevő sebességét K -ban, amikor ismerjük az adó sebességét K -ban és a vevő relatív sebességét az adóhoz képest.

A fenti képletek természetesen nem kötődnek a Doppler-effektuhoz, ezért célszerű semlegesebb jelölésekkel is felírni őket. Tegyük fel, hogy a K' inerciarendszer V sebességgel mozog K -hoz képest, és tekintsünk egy tömegpontot, amelynek relatív sebessége K -hoz és K' -höz képest v -vel és v' -vel egyenlő ($v \rightarrow v', v_a \rightarrow V, v_v \rightarrow v$). Akkor

$$v' = \frac{v - V}{1 - \frac{vV}{c^2}}; \quad v = \frac{v' + V}{1 + \frac{v'V}{c^2}}. \quad (25)$$

Miért különböznek ezek a képletek newtoni $v' = v - V$ és $v = v' + V$ megfelelőiktől²², amelyek (25)-ből a $c \rightarrow \infty$ határesetben kaphatók meg? Azért, mert a K nyugvó és a K' mozgó inerciarendszerben a koordinátaidő másképpen telik, és a sebességet mindig annak a vonatkoztatási rendszernek a koordinátaideje alapján kell érteni, amelyhez viszonyítjuk.

²¹ A vevő nyugalmi rendszerében $v_v = 0, v_a = -v$, ezért visszakapjuk (17)-t.

²² Megjegyezzük, hogy ha v_1 és v_2 két test sebessége egy adott K vonatkoztatási rendszerhez képest, akkor $v_1 - v_2$ a két test távolságának változási üteme K -ban mind a newtoni fizika, mind a relativitáselmélet szerint. Fogalmilag ez nagyon más, mint az egyik test relatív sebessége a másikhoz képest, de a newtoni fizikában a távolság változási üteme és a relatív sebesség numerikusan egyenlő egymással. A relativitáselméletben nem ez a helyzet.

Tegyük fel most, hogy a tömegpont helyett fényjel terjed K -ban: $v = c$. A (25) első egyenlete alapján ekkor a fényjel K' -höz viszonyított v' sebessége is c -vel egyenlő, akármilyen V sebességgel mozog is K' a K -hoz képest. És ezt, mint látjuk, valóban a sajátidő és a koordinátaidő megkülönböztetése teszi lehetővé.

7. Az idődilatació

A (3)-t helyettesítő (21) szerint egy konstans V sebességgel mozgó tömegponton (órán) a sajátidő lassabban telik („megnyúlik”, „dilatál”), mint a koordinátaidő. Ha speciálisan a tömegpont trajektóriája $x = Vt$, akkor az $x_1 = Vt_1$ és a későbbi $x_2 = Vt_2$ pontok között az órán eltelt $\Delta\tau$ sajátidő kisebb, mint $\Delta t = t_2 - t_1$. Ez a jelenség az *idődilatáció*.

Mindenekelőtt vizsgáljuk meg, mi következik ebből a koordinátaidőt mutató virtuális órákra nézve. Tekintsük a K' koordinátarendszert, amely konstans V sebességgel mozog a nyugvó K -hoz képest a közös X -tengely mentén. Mindkettő „tele van szórva” virtuális órákkal, amelyek a t' , illetve a t koordinátaidőt mutatják. Szemeljük ki egy K' -beli \mathcal{O}' virtuális órát, amely „a kiválasztás pillanatában” éppen annyi időt mutat, mint a vele fedésben lévő K -beli óra. Azt fogjuk tapasztalni, hogy a mozgása során az \mathcal{O}' -n leolvasható idő az idődilatació következtében fokozatosan lemarad a vele éppen fedésben lévő K -beli virtuális órákon leolvasható időhöz képest. Mivel azonban a K és a K' két egyenértékű inerciarendszer, ugyanezt fogjuk tapasztalni akkor is, ha egy K -ban nyugvó \mathcal{O} mutatóállását vetjük össze azoknak a K' -beli virtuális óráknak a mutatóállásával, amelyek mellett éppen elhalad.

Az egymáshoz képest mozgó koordinátarendszerekhez tartozó virtuális óráknak ezek a paradoxális tulajdonságai logikailag egyáltalán nem mondanak ellent egymásnak, de képzetben egyidejűleg szemlélni (követni) őket – ez biztosan kívül esik az átlagember szellemi képességeinek a határán.

A newtoni fizikában a Doppler-effektus oka az adó és a vevő közötti távolság folyamatos változása (*longitudinális Doppler-effektus*). A relativitáselméletben ehhez hozzájön még az idődilatació hatása. Az idődilatació következtében azonban akkor is fellép Doppler-effektus, amikor a vevő körpályán kering (egyenletes v sebességgel) az adó körül, és így a távolság egyáltalán nem változik közöttük (*tranzverzális Doppler-effektus*). Ekkor $\Delta t_v = \Delta t_a$ és²³

$$DA = \frac{\Delta\tau_v}{\Delta\tau_a} = \frac{\Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) \cdot \Delta t_v}{\Phi(0) \cdot \Delta t_a} = \Phi\left(\frac{v^2}{c^2}\right) = \sqrt{1 - v^2/c^2}. \quad (26)$$

Idődilatáció változó sebességű mozgásoknál is fellép. A $(t, t + dt)$ infinitezimális koordinátaidő intervallumban $v(t)$ sebességgel mozgó test sajátidejének megnövekedése a (21) alapján

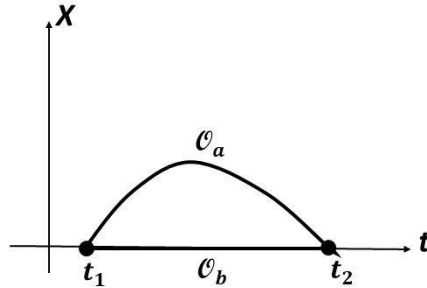
$$d\tau = dt \cdot \sqrt{1 - v^2(t)/c^2} \quad (27)$$

-tel egyenlő.

Az *óraparadoxon* (vagy *ikerparadoxon*) ennek a képletnek a következménye (8.ábra).

²³ Ez a képlet (28)-ből következik, mert egyenletes körmozgásnál a $v(t) = v = konstans$.

Tekintsük az \mathcal{O}_a és az \mathcal{O}_b órát, amelyek a t_1 pillanat előtt és a későbbi t_2 után egy inerciarendszerben egymás mellett az $X=0$ pontban tartózkodnak és a t_1 időpont előtt szinkronban járnak. A két időpont között az \mathcal{O}_a „utazásra indul” az $X = x(t)$ trajektórián, amelyen a sebessége $\dot{x}(t) = v(t)$. A (27) alapján az utazása alatt



8.ábra

$$\Delta\tau_a = \int_{t_1}^{t_2} d\tau_a = \int_{t_1}^{t_2} dt \cdot \sqrt{1 - v^2(t)/c^2} \quad (28)$$

sajátidő telik el rajta. Az \mathcal{O}_b -n, amely a (t_1, t_2) intervallumban nyugalomban maradt, ezalatt nyilván $\Delta\tau_b = t_2 - t_1$ sajátidő telt el. Mivel

$$\Delta\tau_a = \int_{t_1}^{t_2} d\tau_a = \int_{t_1}^{t_2} dt \cdot \sqrt{1 - v^2(t)/c^2} < \int_{t_1}^{t_2} dt = t_2 - t_1 = \Delta\tau_b, \quad (29)$$

ezért a t_2 után, amikor már újra azonos ritmusban járnak, nem lesznek szinkronban egymással, hanem \mathcal{O}_a késni fog \mathcal{O}_b -hez képest. Ez a jelenség az óraparadoxon.

Általános következtetés: Ha két adott eseményt több különböző pályán haladó óra is érint, akkor az események között ezek általában különböző sajátidő különbséget mérnek. A sajátidő különbség azon az órán a leghosszabb, amelyik a két esemény között nem szenvedett gyorsulást.

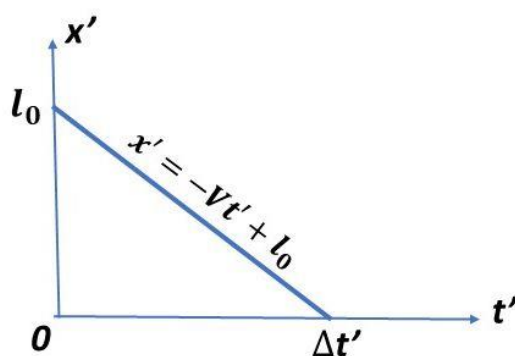
8. A Lorentz-kontrakció

A 3. fejezetben láttuk, hogyan lehet egy mozgó vonat hosszát megmérni. Egy töltésen álló megfigyelőnek meg kell mérnie, mekkora $\Delta\tau$ idő alatt halad el előtte a vonat. Ezután az $l = V \cdot \Delta\tau$ képlet segítségével könnyen kiszámíthatja a mozgásban lévő vonat hosszát.

A vonatban²⁴ ülők eközben azt látják, hogy a pályatesten álló megfigyelő megjelenik a vonat elején és V sebességgel mozog a vonathoz képest mindaddig, amíg a vonat végén el nem tűnik. Ha az X' -tengelyt úgy vesszük föl, hogy a pozitív irány rajta megegyezzen a menetiránnyal, akkor a megfigyelő pályáját a 9.ábra grafikonja mutatja.

A grafikonon l_0 a vasúti kocsni hossza, amit az utasok méterrúd segítségével állapítanak meg, a $\Delta t'$

²⁴ Az egyszerűség kedvéért úgy képzeljük, hogy a vonat egyetlen hosszú motorkocsiból áll.



9.ábra

pedig az a koordinátaidő intervallum, amely alatt a megfigyelő a kocsi mellett elhalad, és amelyet az utasok elvben a kocsi sűrűn elhelyezett helyesen szinkronizált virtuális órákról olvasnak le.

Semmi okunk sincs eleve feltételezni, hogy $l_0 = l$. Nem is egyenlők egymással, mert

$$l = V \cdot \Delta\tau = V \cdot \Delta t' \cdot \sqrt{1 - V^2/c^2} = l_0 \cdot \sqrt{1 - V^2/c^2} \quad (30)$$

Felhasználtuk (21)-t és azt, hogy a 9.ábra alapján $l_0 = V \cdot \Delta t'$.

A (30) szerint a vonat hossza rövidebb abból az inerciarendszerekből nézve, amelyhez képest mozog, mint ahhoz képest, amelyben nyugszik. Ez a jelenség a *Lorentz-kontrakció*, amelyet az egyidejűség relativitása tesz lehetővé: Azzal a pillanattal, amikor a vonat végpontja elhalad a vonat hosszát mérő megfigyelő mellett (ld. a 4.ábrát), a különböző inerciarendszerekben más és más időpillanat egyidejű a vonat elejének a pályáján.

A mozgásra merőleges méretek (a vonat magassága és szélessége) nem változnak a különböző sebességgel mozgó inerciarendszerekhez képest. Képzeljünk el egy kaput, amelynek a belső méretei majdnem pontosan megegyeznek a nyugvó vonat magasságával és szélességével úgy, hogy az álló vonat éppen elfér benne. Ha a mozgó testek tranzverzális méretei változnának – mondjuk kontrahálódnának –, akkor a kapu nyugalmi rendszeréből nézve a mozgó vonat könnyen áthaladhatna a kapun, a vonat nyugalmi rendszeréből nézve azonban a kapu beleütközne a vonatba, ezért a két inerciarendszer nem lenne egyenértékű egymással. Az inerciarendszerek ekvivalenciája tehát megköveteli, hogy a tranzverzális méretek ne változzanak, amikor különböző inerciarendszerekre vonatkoztatjuk őket.

Egy majdnem ugyanilyen paradoxon azonban a Lorentz-kontrakcióval kapcsolatban is megfogalmazható. Képzeljünk el egy alagutat, amelyik pontosan ugyanolyan hosszú, mint egy vasúti szerelvény nyugalmi hossza. Ebben az esetben az alagút nyugalmi rendszeréből nézve a mozgó vonat egy időre teljesen eltűnik az alagútban, a vonat nyugalmi rendszerében viszont legalább az egyik vége mindig kilóg belőle. Miért nem tekintjük ezeket is egymásnak ellentmondó eseményeknek, amelynek alapján a Lorentz-kontrakciót is el kellene vetnünk?

A „tranzverzális kontrakció” a két egymáshoz képest egyenes mozgást végző inerciarendszerekből nézve két egymástól teljesen különböző *eseményláncot* indítana be. Ebből az következne, hogy a két inerciarendszer nem egyenértékű egymással. Ha tehát ezt az ekvivalenciát fenn kívánjuk tartani, fel

kell tételeznünk, hogy a Lorentz-kontrakciónak a tranzverzális irányú méretek vonatkozásában nincs analogonja.

A Lorentz-kontrakcióval kapcsolatos „vonat-alagút” paradoxon²⁵ azonban csupán az egyidejűség relativitásának egy speciális következménye, nem jár együtt két különböző eseménylánc beindításával, amikor az alagút vagy a vonat nyugalmi rendszeréből szemléljük, ezért éppúgy összefér az inerciarendszerek ekvivalenciájával, mint az egyidejűség relativitása²⁶.

9. Egy összefoglaló feladat

Egy kerékpáros v sebességgel hajt egy országút egyenes szakaszán. Az országúttal párhuzamos vasúti töltésen l_0 nyugalmi hosszúságú vonat jön vele szembe, amelynek a sebessége V . Mennyi idő alatt halad el a kerékpáros a vonat mellett a saját karórája szerint?

A newtoni fizika szerint $\frac{l_0}{V+v}$ idő alatt, ugyanis a vonat végpontja és a kerékpáros közötti s távolság $V + v$ sebességgel csökken.

A relativitáselmélet szerinti megoldáshoz először válasszunk koordinátarendszert. Legyen ez a vasúti töltéshez rögzített K .

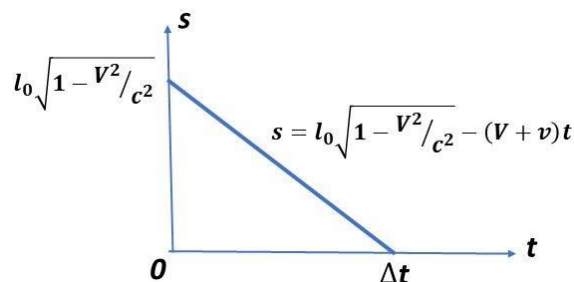
Milyen messze van a vonat vége a biciklistától, amikor ez éppen eléri a vonatot? A vonat Lorentz-kontrakciója miatt $l_0\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}$ távolságra.

Mennyi idő alatt csökken ez a távolság nullára?

$$\frac{l_0\sqrt{1 - V^2/c^2}}{V + v}$$

másodperc alatt²⁷.

Ez sajátidő vagy koordinátaidő intervallum?



10.ábra

²⁵ Pajta-rúd paradoxonnak is hívják.

²⁶ A 2017-es kurzus 3. feladata azt illusztrálja, hogy ha a „vonat-alagút” paradoxonnal a két nézőpontból mégis két különböző eseménylánc bekövetkeztét akarjuk kicsikarni, akkor az egyikre vezető érvelés biztosan hibás, mert nem veszi számításba az egyidejűség relativitását. Ld. még a *Pajta-rúd paradoxonról* című cikkemet a *Fizikai Szemle* 2012/5 számában.)

²⁷ Ennek a képletnek a nevezőjében azért nem (25) -t használjuk, mert nem valamilyen test sebességét kell kiszámítanunk a relatív sebesség alapján, hanem két test távolságának változási ütemét egy adott koordinátarendszeren belül (ld. a 22. l. aljfényt).

A 10. ábra mutatja, hogy koordinátaidő:

$$\Delta t = \frac{l_0 \sqrt{1 - V^2/c^2}}{V + v}.$$

A biciklista karórája azonban az ő sajátidejét mutatja, ezért a feladat megoldása

$$\Delta \tau = \Delta t \cdot \sqrt{1 - v^2/c^2} = \frac{l_0 \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{V + v}. \quad (31)$$

Most oldjuk meg ugyanezt a feladatot a vonat K' nyugalmi rendszerében is. A K' -ben a biciklista sebességét jelöljük v' -vel.

Nyilvánvaló, hogy a biciklista

$$\Delta t' = l_0 / v'$$

koordinátaideig teker a vonat mellett. Ezalatt a karóráján

$$\Delta \tau = \Delta t' \cdot \sqrt{1 - v'^2/c^2} = l_0 \frac{\sqrt{1 - v'^2/c^2}}{v'} \quad (32)$$

sajátidő telik el.

A biciklista karóráján eltelt idő azonban nem függhet attól, hogy a vasúti töltés vagy a vonat nyugalmi rendszerében végezzük a kiszámítását. Ezért nem tettünk a (32)-ben vesszőt a $\Delta \tau$ -ra. A képleteink korrektségének fontos próbája, hogy (31) és (32) jobboldalát valóban át tudjuk-e alakítani egymásba.

A feladat nyilván az, hogy (32)-ben a v' -t ki kell fejeznünk v -n keresztül. A newtoni fizika szerint $v' = v + V$. A relativitáselméletben ez megváltozik. A (25) szerint²⁸

$$v' = \frac{v + V}{1 + vV/c^2}. \quad (33)$$

Helyettesítsük (33)-t (32) nevezőjébe és szorozzuk meg a számlálót és a nevezőt $(1 + vV/c^2)$ -tel:

$$\Delta \tau = l_0 \frac{\sqrt{(1 + vV/c^2)^2 (1 - v'^2/c^2)}}{v + V}. \quad (34)$$

Mivel $(1 + vV/c^2)^2 v'^2 = (v + V)^2$, ezért

$$\Delta \tau = l_0 \frac{\sqrt{(1 + vV/c^2)^2 - (v + V)^2/c^2}}{v + V} = l_0 \frac{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}{V + v},$$

ami valóban azonos (31)-gyel.

²⁸ Legyen a biciklista sebessége a pozitív irány. Akkor a biciklista sebessége a vonathoz képest (v') = a biciklista sebessége a pályatesthez képest (v) + a pályatest sebessége a vonathoz képest (V). A (33) ezt fejezi ki relativisztikusan.

Ez egyáltalán nem triviális eredmény. Azt mutatja, hogy a képleteink *tudják*, hogy az az idő, ami a biciklista óráján telt el mialatt a vonat mellett haladt, független a vonatkoztatási rendszer megválasztásától (a sajátidő invariáns). Általános formában ezt majd a 14. fejezetben fogjuk igazolni.

A koordinátaidő intervallumok azonban nem egyenlők egymással: $\Delta t' \neq \Delta t$. Ez nem baj, mert a koordinátaidő különbséget mindig két *különböző* óra mutatóállása alapján határozzuk meg.

10. A gyorsulás

A relativitáselméletben a gyorsulásnak két fajtája van, a *sajátgyorsulás* és a *koordinátagyorsulás*, amelyek párhuzamba állíthatók a sajátidővel és a koordinátaidővel.

Mozogjon egy (pontoszerűnek tekinthető) űrhajó a K inerciarendszerben az X -tengely mentén. Az űrhajó a_0 sajátgyorsulásán azt a gyorsulást értjük, amelyet az űrhajón lévő gyorsulásmérő (akcelerométer) mutat (és az űrhajós érzékel). Mivel a gyorsulásmérő mutatóállása éppen olyan nézőponttól független tény, mint az űrhajón lévő óra mutatóállása, ezért a sajátgyorsulás éppen úgy invariáns, mint a sajátidő.

Az űrhajó koordinátagyorsulásán az X koordinátatengelyhez viszonyított K -beli gyorsulását értjük:

$$a = \frac{dv}{dt}. \quad (35)$$

Ha csak gyorsulást mondunk, azon csaknem mindig a koordinátagyorsulást értjük.

Most meg kell keresnünk a kétfajta gyorsulás kapcsolatát, a (21) analogonját.

Az egyenletes sebességgel mozgó űrhajó akcelerométere a nullán áll. Ha az űrhajós a saját órája szerint egy infintezimálisan rövid $d\tau$ sajátidőre konstans intenzitással bekapcsolja a hajtóművet, az akcelerométere a_0 -ra ugrik, majd a hajtómű kikapcsolása után visszaáll nullára. Ebből az űrhajós megállapíthatja, hogy a sebessége

$$dv_0 = a_0 \cdot d\tau \quad (36)$$

-val nőtt meg a gyorsítás előtti sebességéhez képest, amely természetesen az ő nyugalmi rendszerében nullával volt egyenlő.

A K -beli külső szemlélő számára ez a sebesség növekedés v -ről $v + dv$ -re történt, amely (25) alapján a következő:

$$v + dv = \frac{v + dv_0}{1 + \frac{v dv_0}{c^2}}. \quad (37)$$

A gondolatmenetünk infintezimálisan kis $d\tau$ -ra, dv_0 -ra és dv -re vonatkozik, ezért (37) jobboldala a dv_0 -ban csak lineáris pontossággal érvényes. A $-v dv_0/c^2$ kvóciensű végtelen geometriai sor összegképlete alapján

$$\frac{1}{1 + \frac{v dv_0}{c^2}} = 1 - \frac{v dv_0}{c^2} + \left(\frac{v dv_0}{c^2}\right)^2 - \dots \cong 1 - \frac{v dv_0}{c^2} \quad \left(\frac{v dv_0}{c^2} \ll 1\right).$$

Ha ezt (37) jobboldalába behelyettesítjük, a két binomot összeszorozzuk és a v -n kívül csak a dv_0 -ban lineáris tagokat tartjuk meg, akkor a

$$dv = \left(1 - v^2/c^2\right) dv_0 \quad (38)$$

egyenletre jutunk.

A (36) és a (27) alapján azonban²⁹

$$dv_0 = a_0 \cdot d\tau = a_0 \sqrt{1 - v^2/c^2} \cdot dt.$$

Ha ezt behelyettesítjük (38) jobboldalába és felhasználjuk (35)-t, megkapjuk az összefüggést a sajátgyorsulás és a koordinátagyorsulás között:

$$a = \left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2} a_0. \quad (39)$$

A koordinátagyorsulás mindig kisebb a sajátgyorsulásnál. Ez a tulajdonság a *gyorsulásdeficit*. A gyorsulásoknak nyilván pont ilyen típusú kapcsolata szükséges ahhoz, hogy a példabeli rakétánk sohase (még konstans a_0 mellett se) érhesse el K -ban a fénysebességet. A $v^2/c^2 \ll 1$ newtoni határesetben $a = a_0$, ezért nem szükséges a kétféle gyorsulás megkülönböztetése a klasszikus mechanikában.

A figyelmes hallgató (olvasó) bizonyára észreveszi, hogy a gondolatmenetünk egy nagyon speciális kikötéssel kezdődött: Feltettük, hogy az űrhajó csak egy infinitezimálisan rövid ideig gyorsul, előtte és utána a sebessége állandó. Ez a kép azonban csak a könnyebb megértést szolgálta, valójában egyetlen lépésünkben sem használtuk ki, hogy a $d\tau$ időtartamú gyorsítás előtt és után hogyan mozog az űrhajó. Ennek következtében a (39) tetszőlegesen változó sebességű mozgásra is alkalmazható.

Van egy nagyon jól használható fogalmi eszközünk, amely lehetővé teszi, hogy az érvelésünk rögtön tetszőlegesen gyorsuló objektumra legyen érvényes. Ez a *pillanatnyi nyugalmi rendszer* fogalma.

Mozogjon egy tömegpont tetszőlegesen változó $\mathbf{v}(t)$ sebességgel a térben. Válasszunk ki egy tetszőleges t_0 pillanatot, és azt az *inerciális koordinátarendszert*, amely a *konstans* $\mathbf{v}(t_0)$ sebességgel mozog, jelöljük K_0 -al. Mivel a test a $t=t_0$ pillanatban a K_0 -ban nyugszik, ezt a koordinátarendszert nevezzük (a t_0 -beli) pillanatnyi nyugalmi rendszernek. A K_0 az a vonatkoztatási rendszer, amelyben a gyorsulás az a_0 sajátgyorsulással egyenlő, és az ehhez viszonyított sebességnövekedést adja meg a (36) képlet³⁰.

Mindeddig a *relativisztikus kinematika* tárgykörébe eső kérdésekkel foglalkoztunk. Maradt még egy fontos kinematikai feladat, a Lorentz-transzformáció származtatása. Ezt azonban későbbre halasztjuk és áttérünk a *relativisztikus dinamika* alapjainak ismertetésére.

²⁹ Ez a képlet mutatja, hogyan járul hozzá az idődilatació *közvetlenül* a koordinátagyorsuláshoz a sebességösszeadási törvény közvetítésével történő *indirekt* hozzájáruláson kívül. Ez a közvetlen hatás azt fejezi ki, hogy hiába állandó az üzemanyag felhasználás az űrhajós órája alapján, a K -ban nyugvó megfigyelő ezt állandóan csökkenő üzemanyag felhasználásként érzékeli.

³⁰ A *sajátgyorsulás*, a *koordinátagyorsulás* és a *gyorsulásdeficit* (proper acceleration, coordinate acceleration, acceleration suppression) nem általánosan használt elnevezések, de jó lenne, ha elterjednének. Visszamenőleg azt is láthatjuk, hogy a nyugalmi és mozgási hosszra pontosabb lenne a *sajáthossz* és a *koordinátahossz* elnevezés.

11. A relativisztikus mozgásegyenlet

Einstein már az 1905 júniusi alapcikkében megmutatta, hogyan kell megtalálni a newtoni fizika $m\mathbf{a}=\mathbf{F}$ mozgásegyenletének relativisztikus általánosítását. Abból kell kiindulni, hogy a newtoni mozgásegyenlet kis sebességeknél (amikor $v \ll c$) nagyon jó közelítés. Ezt a követelményt úgy lehet pontosan megfogalmazni, hogy *nyugvó* testre (vagyis a K_0 pillanatnyi nyugalmi rendszerben) változatlan formában teljesül: $m_0\mathbf{a}_0 = \mathbf{F}_0$. Ezután már csak annyit kell tenni, hogy ebben az egyenletben a pillanatnyi nyugalmi rendszerre vonatkozó nulla indexű mennyiségeket *kifejezzük* abban a K -ban érvényes mennyiségeken keresztül, amelyben a test az aktuális v sebességgel mozog.

A jobboldal megfelelő átírása attól függ, hogy milyen erőről van szó. A fizikus gyakorlatban csak a gravitáció és az elektromágneses erő következtében jöhet létre olyan nagysebességű mozgás, amely relativisztikus tárgyalást igényel. Az általános relativitáselmélet szerint azonban a gravitáció valójában nem erő és a hatását nem a Newton-egyenlet írja le helyesen. Az elektromágneses mezőben *nyugvó* ponttöltésre pedig csak a Coulomb-erő hat, ezért praktikusán az $m_0\mathbf{a}_0 = \mathbf{F}_0$ egyenlet jobboldalán mindig $\mathbf{F}_0 = Q\mathbf{E}_0$ áll (a pillanatnyi nyugalmi rendszerben lehet \mathbf{B}_0 mágneses indukció is, de az nem gyakorol erőt az éppen nyugvó töltésre).

A baloldalon az \mathbf{a}_0 sajátgyorsulást az \mathbf{a} koordinátagyorsuláson keresztül kell kifejezni. Az erre szolgáló (39) képlet azonban csak egyenesvonalú mozgásra érvényes, ezért a továbbiakban erre az esetre korlátozódunk. Ekkor

$$a_0 = \frac{a}{\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}}. \quad (40)$$

Ha ezt a kifejezést behelyettesítjük a K_0 -ban érvényes egydimenziós mozgásegyenlet $m_0 a_0 = F_0$ képletébe, akkor az

$$m_0 \frac{a}{\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}} = F_0 \quad (41)$$

egyenletre jutunk, amelyben $F_0 = Q\mathcal{E}_0$.

Most azt kell eldöntenünk, hogy van-e különbség a nyugvó test m_0 és a mozgó test m tömege között. Einstein azt tételezte fel, hogy a relativitáselméletben a tömeg a testnek ugyanolyan mozgástól független konstans paramétere, mint a newtoni fizikában, vagyis³¹

$$m_0 = m. \quad (42)$$

³¹ Az elterjedt hibás felfogás szerint a tömeg az

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (\text{nem igaz})$$

képletnek megfelelően annál nagyobb, minél nagyobb a test sebessége. Ezt a nemlétező jelenséget nevezik „relativisztikus tömegnövekedésnek”. Ha (42) helyett ez a képlet lenne igaz, akkor a mozgásegyenletből a $3/2$ hatványkitevő hiányozna (1 állna helyette). A tapasztalat – és egyébként a relativitáselmélet egész struktúrája – azonban (43)-at igazolja.

Ha a (41)-ben ezt kihasználjuk, akkor (41) helyett ezt írhatjuk:

$$m \frac{a}{\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}} = F_0.$$

A jobboldalon azonban még mindig a K_0 -beli $F_0 = Q\mathcal{E}_0$ erő áll, amelyet szintén a K -beli mennyiségeken keresztül kell kifejezni. A Q töltésről feltesszük, hogy minden vonatkoztatási rendszerben ugyanakkora, de mi a helyzet az \mathcal{E}_0 -lal?

A 4. fejezetben már volt szó róla, hogy a különböző inerciális koordinátarendszerek közötti áttérés során az elektromágneses mező nem marad változatlan, és K -ban általában megjelennek a Coulomb- és a Lorentz-erőnek olyan komponensei is, amelyek a töltést a feltételezett egyenes irányból eltérítik. *Abban a speciális esetben azonban*, amikor a ponttöltés homogén elektromos mezőben mozog a térerősséggel párhuzamosan, az elektromos mező K -ban ugyanaz marad, mint amilyen K_0 -ban volt: $\mathcal{E}_0 = \mathcal{E} = konstans$. Ennek következtében a töltés gyorsul vagy lassul, de a mozgása egyenesvonalú marad. Ekkor

$$ma = \left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2} F, \quad (43)$$

amelyben $F = Q\mathcal{E}$. A (43) relativisztikus mozgásegyenlet jobboldalán a jellegzetes $\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}$ tényező a gyorsuládeficit egyenes következménye. Azt eredményezi, hogy *egy adott erő annál kevésbé tud gyorsítani egy testet, minél közelebb van a sebessége a fénysebességhez*, és ennek következtében a sebesség tetszőlegesen megközelítheti, de sohase érheti el a fénysebességet³². A testhez rögzített akcelerométer azonban folyamatosan ugyanazt az $a_0 = Q\mathcal{E}/m$ gyorsulást mutatná.

Az impulzus relativisztikus képletét az impulzus általános definíciója alapján a mozgásegyenlet segítségével kell megkeresnünk. A p impulzus az a mennyiség, amelyet az erőlköt megváltoztat³³: $dp = F \cdot dt$. A newtoni fizikában $F \cdot dt = ma \cdot dt = d(mv)$, amelyből az impulzusra a $p = mv$ képletet kapjuk. A relativitáselméletben (43) következtében ez a gondolatmenet így módosul:

$$F \cdot dt = \frac{ma \cdot dt}{\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}} = \frac{m \cdot dv}{\left(1 - v^2/c^2\right)^{3/2}} = d\left(\frac{mv}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}\right). \quad (44)$$

Ebből látható, hogy az impulzus képlete a relativitáselméletben a következő:

$$p = \frac{mv}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = m \frac{dx/dt}{d\tau/dt} = m \frac{dx}{d\tau}. \quad (45)$$

Érdeemes még eltűnődni azon, hogy mit célszerű érteni pontosan egy test tehetetlenségén. Az $F/a = QE/a$ mennyiség látszik a legalkalmasabbnak, hiszen a tehetetlenség annál nagyobb, minél nagyobb erő szükséges egy adott gyorsulás megvalósításához (vagy egy adott erő minél kisebb gyorsulást okoz). A (43) alapján a tehetetlenség eszerint az $m/(1 - v^2/c^2)^{3/2}$ aránnyal lenne egyenlő. Ebben a

³² Teljesen hibás az a gyakran hallható érv, hogy a fénysebesség elérését a fentebb már említett „relativisztikus tömegnövekedés” akadályozza meg, mert nyilvánvalóan ellentmond az alapvető (42) egyenlőségnek.

³³ Már Newton így értelmezte az erő és az impulzus kapcsolatát a *Principia*-ban.

kifejezésben azonban a nevező, amely a gyorsulásdeficit következménye, nem a testnek magának a tulajdonsága, hanem a koordináta-rendszer megválasztásától függ. Márpedig egy test tehetetlenségét belső (invariáns) tulajdonságnak képzeljük el. Ezért célszerű a tehetetlenség mértékén a *nyugvó* testre vonatkozó F_0/a_0 arányt, vagyis egyszerűen a test m tömegét érteni a relativitáselméletben ugyanúgy, mint a newtoni dinamikában.

12. A mozgási energia

Egy V sebességű test K *mozgási energiája* azzal a munkával egyenlő, amit a testre ható erő végez, miközben a kezdetben nyugvó testet V sebességre gyorsítja fel. A newtoni fizikában ez a definíció a jól ismert $K = \frac{1}{2}mV^2$ képletre vezet:

$$K = \int_0^S F ds = \int_0^T Fv \cdot dt = m \int_0^T a \cdot v \cdot dt = m \int_0^T \frac{dv}{dt} \cdot v \cdot dt = m \int_0^V dv \cdot v = \frac{1}{2}mV^2 \quad (46)$$

Ugyanez a definíció a relativitáselméletben a

$$\begin{aligned} K &= \int_0^S F ds = \int_0^T Fv \cdot dt = m \int_0^T \frac{a}{(1 - v^2/c^2)^{3/2}} \cdot v \cdot dt = \\ &= m \int_0^V \frac{dv \cdot v}{\left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{3/2}} = mc^2 \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \Big|_0^V = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} - mc^2 \end{aligned} \quad (47)$$

képletet szolgáltatja a mozgási energiára.

A newtoni és a relativisztikus formula különbözőségének eredete a jellegzetes $(1 - v^2/c^2)^{3/2}$ nevező, amiről tudjuk, hogy a gyorsulásdeficit következménye.

Amikor $V \rightarrow c$, a relativitáselméletben a mozgási energia végtelenhez tart. A gyorsulásdeficit tehát növeli a mozgási energiát, mert az adott sebességet hosszabb úton lehet csak elérni, mint amikor a gyorsulásdeficit nulla, és a hosszabb úton az erő több munkát végez. Ez az oka annak, hogy az adott V -hez tartozó mozgási energia a relativitáselméletben nagyobb, mint a newtoni fizikában.

Mint látjuk, a newtoni fizikában a mozgási energia egytagú képlet, a relativitáselméletben azonban két tagból áll. Ebből azonban egyáltalán nem következik, hogy a két tagnak külön-külön is lenne önálló fizikai jelentése. Csupán arról van szó, hogy a határozatlan integrál értéke az alsó határon a newtoni fizikában nulla, a relativitáselméletben pedig különbözik nullától. Az 1905 júniusi cikkében Einstein nem is fűz ehhez a kéttagúsághoz semmiféle megjegyzést. Három hónappal később azonban egy teljesen független gondolat kísérlet elemzése útján³⁴ megmutatja, hogy az mc^2 kifejezés a test E_0 *belső energiájával* egyenlő.

³⁴ A (47) levezetésénél a belső energiáról hallgatólag feltettük, hogy a gyorsító erő munkája nem változtat rajta, tehát a tömeghez hasonlóan független a test sebességétől. Arról azonban, hogy a tömeg és a belső energia esetleg kapcsolatban lehet egymással, a mozgási energia képletéből nem tudhatunk meg semmit.

13. A tömeg-energia reláció

Az E_0 belső energián a nyugvó testben felhalmozott különböző természetű (hő, kémiai, elektromágneses, nukleáris, szubnukleáris, stb) energiák összegét értjük. Ezért az E_0 -t nyugalmi energiának is nevezzük. Ennek a definíciónak az alapján azonban E_0 -t nem tudjuk se kiszámítani, se megmérni, mert ehhez túl keveset tudunk az anyag szerkezetéről. Legfeljebb a belső energia ΔE_0 megváltozásáról tehetünk határozott kijelentéseket abban az esetben, ha elég jól ismert energia fajtával (pl. hőenergiával) kapcsolatos.

Ezt a helyzetet változtatja meg gyökeresen az

$$E_0 = mc^2 \quad (48)$$

tömeg-energia reláció.

1905 szeptemberében Einstein a *Függ-e egy test tehetetlensége az energiától* című rövid dolgozatában a következő gondolat kísérlet segítségével jutott el ehhez a képlethez.

Nyugodjon a K inerciarendszerben egy test, amelynek a belső energiája E_0 , a tömege pedig m . Egy adott pillanatban a test két teljesen egyforma elektromágneses jelet (hullámcsomagot) emittál egymással pontosan ellentétes irányban. A két jel által elvitt összimpulzus nyilván nullával egyenlő, ezért a jelek kibocsátása után a test nyugalomban marad K -ban.

A belső energiája azonban E_0 -ról lecsökken valamilyen \bar{E}_0 -ra. Ha K -ban a jelek energiája egyenként $\epsilon/2$ -vel egyenlő, akkor a K -beli energiamegmaradás következtében

$$E_0 = \bar{E}_0 + \epsilon. \quad (49)$$

Szemléljük most *ugyanazt a folyamatot* egy olyan K' -ből, amely K -hoz képest konstans v sebességgel mozog. Nyilvánvaló, hogy a test K' -ben végig egyenletes v sebességgel halad ellenkező irányban, azonban se a test, se a hullámcsomagok energiája K' -ben nem lesz ugyanaz, mint amilyen K -ban volt. A júniusi dolgozatában Einstein már kiszámította egy tetszőleges irányban mozgó hullámcsomag energiájának a megváltozását a K -ból a K' -be történő áttérés során. Ezt a képletet a két ellentétes irányban mozgó hullámcsomagra alkalmazva azt kapta, hogy a két csomag K' -beli összenergiája $\epsilon/\sqrt{1 - v^2/c^2}$ -tel egyenlő. A testnek pedig a belső energiája mellett lesz még a (47) szerinti kinetikus energiája is.

A következő lépés a K' -beli energiamegmaradás felírása. Az első próbálkozás után kiderül³⁵, hogy a K' -beli energia csak akkor maradhat meg, ha az emisszió során a test tömege megváltozik. Ha ezt a megváltozott tömeget \bar{m} -mel jelöljük, akkor az energiamegmaradás tétele K' -ben a következő:

$$E_0 + K(v, m) = \bar{E}_0 + K(v, \bar{m}) + \frac{\epsilon}{\sqrt{1 - v^2/c^2}},$$

³⁵ Ha (50) jobboldalán a mozgási energia ugyanazt az m tömeget tartalmazná, mint a baloldalán, akkor ezzel a taggal lehetne egyszerűsíteni és ellentmondásba kerülnénk (49)-cel. Fontos, hogy ez a tömegváltozás nem rontja el az impulzus megmaradását a tárgyalt emissziós folyamatban.

$$K(v, m) + \epsilon = K(v, \bar{m}) + \frac{\epsilon}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}. \quad (50)$$

A $K(v, m)$ és a $K(v, \bar{m})$ a test mozgási energiája az emisszió előtt és után, amelyek képletét Einstein a júniusi dolgozatában már levezette. A (47) képletről van szó, amelyet behelyettesíthetünk (50)-be:

$$\frac{mc^2}{\sqrt{1-v^2/c^2}} - mc^2 + \epsilon = \frac{\bar{m}c^2}{\sqrt{1-v^2/c^2}} - \bar{m}c^2 + \frac{\epsilon}{\sqrt{1-v^2/c^2}},$$

azaz

$$(m - \bar{m}) \cdot c^2 \cdot \left[\frac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}} - 1 \right] = \epsilon \cdot \left[\frac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}} - 1 \right].$$

A zárójeles kifejezéssel nyilván egyszerűsíthetünk, és az $\epsilon \equiv E_0 - \bar{E}_0 = \Delta E_0$, valamint a $\Delta m = m - \bar{m}$ jelölések bevezetése után a

$$\Delta E_0 = \Delta m \cdot c^2 \quad (51)$$

képletre jutunk, amely a (48) tömeg-energia reláció *differenciális alakja*: A tömeg *megváltozása* arányos a belső energia *megváltozásával*.

Einstein azonban bizonyosra vette, hogy a képlet az eredeti (48) nemdifferenciális alakban is érvényes, vagyis a tömegnek nincs olyan része, amelyhez ne tartozna energia. A későbbi évtizedekben ez a meggyőződése fontos kísérletekben teljes mértékben igazolódott³⁶, de már sokkal hamarabb világossá vált, hogy *a (48) nemdifferenciális törvény az, amely harmonikusan illeszkedik a relativitáselmélet struktúrájába*.

Legyen E a szabadon mozgó test *teljes* (mozgási plusz belső) energiája. A (48) következtében

$$E \equiv K + E_0 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} = mc^2 \frac{dt}{d\tau}. \quad (52)$$

Amikor ütközésük vagy bomlásuk következtében részecskék alakulnak át egymásba, ez az az energia, ami megmarad. A (45) és az (52) alapján³⁷

³⁶ Az $E_0 = mc^2$ relációt például a nyugvó pozitronium ($e^- e^+$) $\rightarrow 2\gamma$ annihilációja bizonyítja. Az elektron m_e tömegét jól ismerjük, mert ismerjük a töltését, valamint a mozgását elektromágneses térben: energiaegységben kifejezve $m_e \approx 0.5$ MeV. A pozitron az elektron antirészecskéje, ezért a tömege egyenlő az elektronéval. A pozitronium tömege eszerint $m \approx 1$ MeV.

A pozitronium E_0 nyugalmi energiája a két gamma-foton energiájával egyenlő, amely jól mérhető.

A két független kísérletben kapható m és E_0 eleget tesz az $E_0 = mc^2$ relációnak (vagyis a két gamma-foton összenergiája is kb. 1 MeV).

³⁷ A c -ket úgy helyeztük el, hogy egy négykomponensű mennyiség minden komponensének ugyanaz legyen a fizikai dimenziója.

$$(E/c, p_x, p_y, p_z) = m \left(\frac{d(ct)}{d\tau}, \frac{dx}{d\tau}, \frac{dy}{d\tau}, \frac{dz}{d\tau} \right). \quad (53)$$

Ez a *négyesimpulzusnak* nevezett mennyiség tehát, amely alapvető szerepet játszik a relativitáselméletben, a nemdifferenciális (48) tömeg-energia reláció következménye (és nem megfordítva).

Az $E_0 = mc^2$ nemdifferenciális tömeg-energia reláció az általános relativitáselméletben nyer elméleti igazolást³⁸. Az általános relativitáselmélet, amely a gravitáció relativisztikus elmélete, 1915-ben kapott végleges alakot. De azt Einstein már 1908-ban bebizonyította, hogy ha (48) igaz a *tehetetlen tömegre*, amely a mozgásegyenletben a gyorsulást okozza, akkor a *súlyos tömegre* is érvényes, amely rugós mérleggel határozható meg.

Mivel egy bomlási vagy ütközési folyamatban csak a teljes energia az, ami megmarad, a részecskék belső energiája külön-külön nem, ezért a relativitáselmélet szerint – tehát a fizikában általában – nincs tömegmegmaradás. Abban a jelenségkörben azonban, amely a newtoni fizika alapjául szolgál, a testek belső energiája vagy egyáltalán nem változik (pl. az égi mechanikában), vagy ha változik is, a tömegváltozás elhanyagolhatóan kicsi a résztvevő tömegekhez képest. Ezért ekkor a tömeg nagy pontossággal (de csak közelítően!) megmarad.

A lemondás a tömegmegmaradásról sokak számára nem fogadható el talán azért, mert a tömeg fogalmát azonosítják az anyag fogalmával; pedig ez két különböző fogalom. Azt gondolják, hogy ha a tömeg nem marad meg, akkor veszélybe kerül az a tétel, hogy „az anyag nem vész el, csak átalakul”.

A tömeg *terminus technicus*, azzal a mennyiséggel egyenlő, amely a Newton-egyenletben a gyorsulást szorozza. Az elektromágneses mezőhöz pl. nem rendelhető tömeg, mert a Maxwell-egyenletekben nem fordul elő gyorsulás. Ennek ellenére az elektromágneses mezőt is az anyag egy formájának tekintjük. Az $(e^- e^+) \rightarrow 2\gamma$ elektron-pozitron annihilációban pl. tömeges anyag alakul át tömeg nélküli elektromágneses sugárzássá. Mindkét objektum anyagi természetű, de csak az egyik rendelkezik tömeggel: az anyag nem vész el, csak átalakul.

Fontos megjegyzés: A (48) tömeg-energia reláció minden tömeggel rendelkező testhez meghatározott belső energiát rendel, de *nem rendel minden fajta energiához tömeget*. Mivel a belső energia a *nyugvó* test energiájával egyezik meg, ezért például egy elektromágneses hullámcsomagra vagy egy fotonra nem alkalmazható, mert ezeknek nincs nyugalmi rendszerük³⁹. A (48) egy mozgásban lévő test K kinetikus, vagy E teljes energiájára se alkalmazható, tehát se K/c^2 , se E/c^2 nem egyenlő a mozgó test tömegével, amely a (42)-nek megfelelően mindig egyszerűen csak m .

³⁸ Gyakran lehet olvasni, hogy a tömeg-energia tételre elsőként Planck adott pontos bizonyítást 1908-ban. Aki ezt állítja, biztosan nem olvasta Planck cikkét. Ld. erről a Fizikai Szemle 2017/3 számában megjelent dolgozatomat itt a honlapomon.

³⁹ Az a gyakori állítás, hogy egy ν frekvenciájú foton tömege $h\nu/c^2$ -tel egyenlő, teljesen alaptalan.

14. A Lorentz-transzformáció

Az előző három fejezetben a relativisztikus dinamika alapjait ismertettük. Most visszakanyarodunk a kinematikához, és a korábbi eredményeink felhasználásával megkeressük a Lorentz-transzformáció képleteit.

Induljunk ki a következő feladatból:

Egy $l_0 \equiv \Delta x_0$ nyugalmi hosszúságú vonat (nyugalmi rendszere K_0) halad V sebességgel a pályatesten (K). A vonat végén pisztolygolyót lövünk ki a vonat eleje felé, amely Δt_0 idő alatt éri el a vonat elejét. A pályatestről nézve a golyó Δt ideig repül és közben Δx utat tesz meg. Mi a kapcsolat a $\Delta x_0, \Delta t_0$, valamint a $\Delta x, \Delta t$ párok között?

Kezdjük a mérettel! A newtoni fizikában nyilván $\Delta x = \Delta x_0 + V \cdot \Delta t$. Hogyan módosul ez a képlet a relativitáselméletben?

A Lorentz-kontrakció következtében $\Delta x_0 \rightarrow \Delta x_0 \sqrt{1 - V^2/c^2}$, ezért $\Delta x = \Delta x_0 \sqrt{1 - V^2/c^2} + V \cdot \Delta t$, tehát

$$\Delta x_0 = \frac{\Delta x - V \cdot \Delta t}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (54)$$

Ez a képlet fejezi ki Δx_0 -t a $\Delta x, \Delta t$ páron keresztül.

Ugyanezt kell tennünk Δt_0 -al is. Ehhez nyilván szükség lesz a golyó sebességére, amely a vonathoz képest v_0 , a pályatesthez képest v : $v_0 = \frac{\Delta x_0}{\Delta t_0}$, $v = \frac{\Delta x}{\Delta t}$. Az (54) segítségével

$$\Delta t_0 = \frac{\Delta x_0}{v_0} = \frac{\Delta x - V \cdot \Delta t}{v_0 \cdot \sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (55)$$

Ide be kell helyettesíteni a relatív sebesség

$$v_0 = \frac{v - V}{1 - \frac{vV}{c^2}} = \frac{\Delta x - V \cdot \Delta t}{\Delta t - \frac{V}{c^2} \cdot \Delta x} \quad (56)$$

képletét. A $(\Delta x - V \cdot \Delta t)$ -vel lehet egyszerűsíteni, ezért

$$\Delta t_0 = \frac{\Delta t - \frac{V}{c^2} \cdot \Delta x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (57)$$

Az (54) és az (57) képlet-pár szolgáltatja a feladat megoldását. Ezek a Lorentz-transzformáció képletei, amelyeket kiemelt jelentőségük miatt általános formában is megfogalmazunk.

A K' mozogjon K -hoz képest V sebességgel a közös x irány mentén. Történjen két esemény, amelyek koordináta- és időkülönbsége K -ban $\Delta x, \Delta y, \Delta z$ és Δt . Akkor a két esemény koordináta- és időkülönbségét K' -höz képest a Lorentz-transzformáció⁴⁰

$$\Delta x' = \frac{\Delta x - V \cdot \Delta t}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad \Delta y' = \Delta y, \quad \Delta z' = \Delta z \quad (58)$$

$$\Delta t' = \frac{\Delta t - \frac{V}{c^2} \cdot \Delta x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \quad (59)$$

képletei határozzák meg. Az (58) második és harmadik képlete azt fejezi ki, hogy – mint a 7. fejezetből tudjuk, – a mozgásra merőleges méretek a $K \rightarrow K'$ áttérésnél változatlanok maradnak.

A Lorentz-transzformáció összhangban van a sajátidő invarianciájával.

Tegyük fel, hogy a K' -ben a két eseményt konstans $\left(\frac{\Delta x'}{\Delta t'}, \frac{\Delta y'}{\Delta t'}, \frac{\Delta z'}{\Delta t'}\right)$ sebességű „óra” köti össze egymással⁴¹. Az órán a két esemény között

$$\Delta \tau' = \Delta t' \cdot \sqrt{1 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{\Delta x'}{\Delta t'}\right)^2 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{\Delta y'}{\Delta t'}\right)^2 - \frac{1}{c^2} \left(\frac{\Delta z'}{\Delta t'}\right)^2} \quad (60)$$

sajátidő telik el. Ha a jobboldalon az (58) és az (59) Lorentz-transzformáció segítségével a vesszős differenciákat vesszőtleneken keresztül fejezzük ki, akkor rövid átalakítás után a

$$\Delta \tau'^2 = \Delta t'^2 - \frac{1}{c^2} (\Delta x'^2 + \Delta y'^2 + \Delta z'^2) = \Delta t^2 - \frac{1}{c^2} (\Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2) = \Delta \tau^2 \quad (61)$$

egyenlőségre jutunk, ami bizonyítja a sajátidő intervallumok függetlenségét a koordinátarendszer megválasztásától. A sajátidő „vesszőzése” ezért valójában szükségtelen és félrevezető.

A (61) mutatja, hogy a lövedéken eltelt sajátidő akkor is invariáns, ha a pályája nem pont x irányú. Tulajdonképpen a (61) reláció teljesülése az (58), (59) transzformáció korrektségének a legfontosabb ismérve.

A (61) igazolásánál nem használtuk ki azt a tényt, hogy a

$$\Delta t^2 - \frac{1}{c^2} (\Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2) \quad (62)$$

kvadratikusan kifejezés értéke pozitív, mivel a Lorentz-transzformációt időszerű eseménypárra (egy pisztolygolyó kilövését és becsapódását elképzelve) vezettük le. A kifejezés invarianciája ezért akkor is igaz, amikor az értéke nulla vagy negatív. Amikor az előjel nem pozitív, akkor persze (62)-t nem

⁴⁰ A newtoni fizika megfelelő képlete a

$$\Delta t' = \Delta t, \quad \Delta x' = \Delta x - V \cdot t, \quad \Delta y' = \Delta y, \quad \Delta z' = \Delta z,$$

Galilei-transzformáció, amely a Lorentz-transzformációból a $V \ll c$ határesetben kapható meg.

⁴¹ Egy ilyen eseménypárhoz mindig hozzáfantáziálhatjuk a vasúti kocsit és a pisztolygolyót.

nevezhetjük sajátidőnek. Ezért vezették be rá – pontosabban a c^2 -szeresére, – a *négyestávolság négyzet* elnevezést és a Δs^2 jelölést:

$$\Delta s^2 = c^2 \Delta t^2 - (\Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2). \quad (63)$$

Van-e fizikai jelentése az négyestávolság négyzet invarianciájának akkor is, amikor nem pozitív?

Igen, van. A $\Delta s^2 = 0$ invarianciája a fénysebesség állandóságát fejezi ki:

$$c^2 \Delta t^2 - (\Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2) = c^2 \Delta t'^2 - (\Delta x'^2 + \Delta y'^2 + \Delta z'^2) = 0. \quad (64)$$

Abban a speciális esetben például, amikor a fényterjedés x -irányú, azaz $\Delta x = c \cdot \Delta t$, $\Delta y = \Delta z = 0$, az (58) és az (59) alapján

$$\Delta x' = \frac{c - V}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \Delta t, \quad \Delta t' = \frac{1 - \frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \Delta t, \quad \Delta y' = \Delta z' = 0,$$

ahonnan $\Delta x' = c \cdot \Delta t'^{42}$.

A $\Delta s^2 < 0$ esetén az ívelemnégyzet invarianciája az egyidejűség relativitását fejezi ki. Ha ugyanis van olyan inerciarendszer (mondjuk a K'), amelyben a két esemény egyidejű ($\Delta t' = 0$), akkor Δs^2 nyilván negatív. Az összes többi inerciarendszerben $\Delta t \neq 0$. Einstein vonatós gondolatkísérletében például (3. fejezet) K' a vonat, K pedig a töltés nyugalmi rendszere, és $\Delta t' = 0$, $\Delta x' = l_0$. Ha ezeket beírjuk (58) első egyenletébe és (59)-be, majd a két egyenletből kizárjuk Δx -et, akkor rövid átalakítás után a

$$\Delta t = \frac{l_0 \cdot V / c^2}{\sqrt{1 - V^2 / c^2}} \quad (65)$$

képletre jutunk, amely a (30) Lorentz-kontrakció figyelembevételével azonos (7)-tel.

A 3. fejezetben láttuk, hogy két esemény egyidejűségének relativitása csak akkor nem vezet belső ellentmondásra az elméletben, ha a két eseményt csak a féynél gyorsabban mozgó óra „köthetné össze” egymással. Mivel a $\Delta s^2 < 0$ feltétel a

$$\frac{\sqrt{\Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2}}{\Delta t} > c$$

alakban, ez a feltétel valóban teljesül.

A Δs^2 invarianciája alapján az eseménypárok egyértelműen besorolhatók a következő három típus egyikébe:

$$A (\Delta t, \Delta x, \Delta y, \Delta z) \text{ pár} \begin{cases} \text{időszerű, ha } \Delta s^2 > 0 \\ \text{fényszerű, ha } \Delta s^2 = 0 \\ \text{térszerű, ha } \Delta s^2 < 0. \end{cases}$$

Ezt a terminológiát már a 3. fejezetben is használtuk.

⁴² Amikor a fény terjedési iránya nullától különböző szöget zár be az x -tengellyel a sebesség iránya megváltozik, de a nagysága (64) következtében c marad.

15. Összevetés a Lorentz-transzformáció hagyományos bevezetési módjával.

A speciális relativitáselmélet hagyományos bevezetési módját deduktívnak, az itt bemutatott bevezetést induktívnak tekinthetjük.

A hagyományos eljárás⁴³ a következő lépésekre bontható.

1) A posztulátumok bevezetése után azonnal azt a kérdést tesszük fel, hogy milyen annak az eseménypárokra vonatkozó

$$\Delta t, \Delta x, \Delta y, \Delta z \rightarrow \Delta t', \Delta x', \Delta y', \Delta z' \quad (66)$$

transzformációnak a matematikai alakja, amely a különböző inerciarendszerek közötti áttérést írja le. A keresett transzformációnak ki kell elégítenie az 1. posztulátumot, amelyet tömören így fogalmazhatunk meg:

$$c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2 = 0 \leftrightarrow c^2 \Delta t'^2 - \Delta x'^2 - \Delta y'^2 - \Delta z'^2 = 0. \quad (67)$$

A kettős nyíl baloldalán álló egyenlőség azt fejezi ki, hogy a K inerciarendszerben az eseménypárt fényjel köti össze egymással (a pár fényszerű). De akkor hasonló kifejezésnek kell érvényben lennie K' -ben is és viszont. A (67)-ben a kettős nyíl ezt a követelményt fejezi ki.

Vegyük észre, hogy ez ugyanaz a feladat, mint amivel az előző fejezetet indítottuk, csak pisztolygó helyett fényjellel.

2) A (67) csak akkor teljesülhet, ha a két oldalon álló kvadratikus kifejezés arányos egymással:

$$c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2 = F \cdot (c^2 \Delta t'^2 - \Delta x'^2 - \Delta y'^2 - \Delta z'^2).$$

3) Az F arányossági tényező függhet a K és a K' relatív sebességétől⁴⁴, V -tól (V/c formájában), amelyről feltesszük, hogy a közös $OX, O'X'$ tengely irányába mutat. Be lehet azonban látni, hogy ilyen függés nincs és $F=1$:

$$c^2 \Delta t^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2 = c^2 \Delta t'^2 - \Delta x'^2 - \Delta y'^2 - \Delta z'^2. \quad (68)$$

4) A következő feladat a (68)-t kielégítő transzformáció megtalálása. A tér és az idő homogenitásából következik, hogy a transzformációnak lineárisnak kell lennie. Először Einstein, majd – elegánsabb eljárással – Minkowski megmutatta, hogy a megoldás az (58), (59) Lorentz-transzformáció⁴⁵.

5) Végül a Lorentz-transzformációból *dedukáljuk* a sajátidő és a koordinátaidő közötti összefüggést, a sebességösszeadás törvényét, a Lorentz-kontrakció képletét, az aberrációt stb.

A sajátidő és a koordinátaidő közötti összefüggés levezetéséhez például tegyük fel, hogy egy óra nyugszik K' -ben: $\Delta x' = 0$. Akkor $\Delta x = V \cdot \Delta t$, és a rajta eltelt időtartamot az óra sajátidejének nevezzük és $\Delta \tau$ -val jelöljük. Az (59) szerint ezért

⁴³ Ld. például Novobátsky Károly: *A relativitás elmélete* (Tankönyvkiadó, 1963) 23-24. oldal.

⁴⁴ Eszerint a gondolatmenet szerint F tulajdonképpen függhetne a képletben fellépő összes koordináta- és idődifferenciától is. Valószínűleg a tér és az idő homogenitása magyarázza az ilyen függés hiányát.

⁴⁵ Valójában a Lorentz-transzformáció (75)-ben felirandó formáját vezették le.

$$\Delta\tau \equiv \Delta t' = \Delta t \cdot \sqrt{1 - V^2/c^2}.$$

Mint látjuk, az óra mozgása következtében a sajátidő intervallum kisebb, mint a megfelelő koordinátaidő intervallum. Rá lehet persze mutatni, hogy ez az összefüggés már (68)-ból is leolvasható.

Annak az induktív gondolatmenetnek, amelyet ezekben az előadásokban követtünk, az a fő előnye a vázolt deduktív gondolatmenettel szemben, hogy a koordinátaidő és a sajátidő fogalmi megkülönböztetésével *indít*. Mint láttuk, ebből a kiindulópontból egyenes úton három, matematikai szempontból nagyon egyszerű lépéssel lehet eljutni a Lorentz-transzformációhoz. Mindegyik lépés a relativisztikus időfogalom egy-egy aspektusát mutatja be. Az elsőben tisztázzuk a kétfajta időintervallum hossza közötti kapcsolatot, a másodikban és a harmadikban ennek hatását a sebesség transzformációjára és a tárgyak mozgás irányú méretére. A módszer kifejezett előnye, hogy közben természetesen állandóan oda kell figyelni a kétfajta idő korrekt megkülönböztetésére, ami hozzásegít a helyes relativisztikus időfogalom fokozatos elsajátításához. *Utólag* erre a tapasztalatra sokkal nehezebb szert tenni.

Az egyszerűség kedvéért induktívnak és deduktívnak elnevezett két gondolatmenet különbözősége még másképpen is körülírható. A speciális relativitáselmélet két fundamentálisan újszerű tézisen alapul. Az egyik a fénysebesség állandósága a különböző inerciarendszerekben, a másik az egységes időfogalom felbomlása koordinátaidőre és sajátidőre. Ezek elszakíthatatlanul kapcsolódnak egymáshoz, de az elmélet tanításánál elkerülhetetlen, hogy válasszunk, melyikkel kezdjük, és ezáltal automatikusan melyikre helyeződnek a nagyobb hangsúly.

A hagyományos, deduktívnak elkeresztelt megközelítés a tudománytörténettel összhangban a relativitáselméletben a fénysebesség problémájának a megoldását látja, amelynek fontos eszköze az órák helyes szinkronizálása. Az események téridő koordinátáinak transzformációját a fénysebesség állandóságának a követelményéből – még a kétfajta időfogalom bevezetése előtt – vezeti le. Az induktív megközelítés kiindulópontja ezzel szemben a koordinátaidő és a sajátidő megkülönböztetése és a kapcsolatuk megállapítása a fénysebesség tapasztalati állandósága alapján. Ennek érdekében elsősorban időszerű eseménypárokkal kell foglalkoznia, és emiatt a Lorentz-transzformációhoz nem fényyszerű, hanem időszerű eseménypárok segítségével jut el.

Mármint a téridőnek az origóhoz viszonyított időszerű pontjai négydimenziós, fényszerű pontjai azonban csak háromdimenziós részsokaságot alkotnak. Ezért egyszerűbb matematikailag az egész téridőre érvényes Lorentz-transzformáció megtalálása az induktív megközelítésben.

16. Az energia és az impulzus transzformációja.

A relativitáselmélet képleteiben a t időváltozó helyett többnyire célszerű a ct hosszúság dimenziójú szorzatot használni. Ha az (58), (59) Lorentz-transzformációt

$$\Delta x' = \frac{\Delta x - \frac{V}{c} \cdot \Delta(ct)}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad \Delta y' = \Delta y, \quad \Delta z' = \Delta z \quad (69)$$

$$\Delta(ct') = \frac{\Delta(ct) - \frac{V}{c} \cdot \Delta x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \quad (70)$$

alakba írjuk át, akkor a transzformáció koefficiensei dimenziótlanná válnak. A képleteinket ez áttekinthetőbbé teszi.

Idézzük fel most az (53) képletet (a négyesimpulzust) az egyszerűség kedvéért egyenletes egyenesvonalú mozgásra érvényes

$$(E/c, p_x, p_y, p_z) = m \left(\frac{\Delta(ct)}{\Delta\tau}, \frac{\Delta x}{\Delta\tau}, \frac{\Delta y}{\Delta\tau}, \frac{\Delta z}{\Delta\tau} \right) = \frac{m}{\Delta\tau} (\Delta(ct), \Delta x, \Delta y, \Delta z) \quad (71)$$

alakjában.

Amikor új, vesszős vonatkoztatási rendszerre térünk át az $m/\Delta\tau$ hányados változatlan marad, a négy $(\Delta(ct), \Delta x, \Delta y, \Delta z)$ mennyiséget pedig a Lorentz-transzformáció segítségével írhatjuk át K' -beli mennyiségekre. Eszerint a $K \rightarrow K'$ átmenetnél a teljes energiát és az impulzust is a (69), (70) Lorentz-transzformáció alkalmazásával számíthatjuk át az új vonatkoztatási rendszerbe:

$$p'_x = \frac{p_x - \frac{V}{c} \cdot \frac{E}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad p'_y = p_y, \quad p'_z = p_z \quad (72)$$

$$\frac{E'}{c} = \frac{\frac{E}{c} - \frac{V}{c} \cdot p_x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \quad (73)$$

(az utolsó egyenletet természetesen célszerű végigszorozni c -vel).

A (71) jobboldala egy egyenesvonalú pályán egyenletesen mozgó test két pontjához tartozó *időszerű* intervallum, ezért

$$\Delta(ct)^2 - \Delta x^2 - \Delta y^2 - \Delta z^2 = \Delta s^2 = c^2 \Delta\tau^2.$$

Ezt figyelembe véve a (71) alapján kapjuk a fontos

$$E^2/c^2 - p_x^2 - p_y^2 - p_z^2 \equiv E^2/c^2 - p^2 = c^2 m^2 \quad (74)$$

összefüggést a teljes energia és az impulzus között.

Mivel $E = K + mc^2$, amelyben K a mozgási energia, ebből a képletből

$$p^2 = 2Km + \frac{K^2}{c^2}.$$

Nemrelativisztikus határesetben a fénysebesség végtelen nagynak tekinthető, ezért visszakapjuk a newtoni fizika $K = p^2/2m$ képletét az impulzuson keresztül felírt mozgási energiára.

17. A Lorentz-transzformáció geometriai interpretációja.

Térjünk vissza egy pillanatra a 14. fejezetet indító feladathoz és pontosítsuk benne a koordináták és az időtartamok kezdőpontját. A vonathoz rögzített x_0 koordinátatengely O_0 kezdőpontját helyezzük a vonat végpontjába, ahonnan a pisztolygolyó elindul, az x O kezdőpontját pedig bárhol a töltés mentén. Tegyük fel továbbá, hogy amikor a két origó éppen fedi egymást, a bennük nyugvó koordinátaidőt mutató O_0, O órák nulla időpontot mutatnak. Ezzel a kikötéssel egyértelműen rögzítjük a két koordinátarendszerben nyugvó koordinátaidőt mutató virtuális órák mutatóállásait, hiszen ezek az órák fényjelekkel szinkronizálva vannak a saját origójukban nyugvó órával. Ha ezeket a pontosításokat megtesszük, és a pisztolyt a $t = t' = 0$ pillanatban sűtjük el, akkor nyilvánvaló, hogy a $\Delta x_0, \Delta t_0, \Delta x, \Delta t$ különbségek x_0, t_0, x, t -vel helyettesíthetők.

A bevezető példához kevésbé tapadó (58), (59) képletekből is elhagyhatók a Δ -k, ha a térkoordináták és az időkoordináták kezdőpontját ugyanígy specifikáljuk. A közös X tengely mentén egymáshoz képest egyenletes mozgást végző K és K' mindegyike viszi magával a t illetve t' koordinátaidőt mutató virtuális órák halmazát. Az Einstein-szinkronizálás következtében két egymást „fedő” óra különböző koordinátaidőt mutat, és – mint többször is hangsúlyoztuk, – lehetetlen (és valójában szükségtelen) szemlélettel folyamatosan követni és összehasonlítani az éppen azonos helyet elfoglaló összes órapáron a mutatóállásokat. A legtöbb amit tehetünk az, hogy egyetlen egy kiválasztott órapárra, amelyek egy pillanatra fedésbe kerülnek egymással előírjuk, hogy a fedésük pillanatában mutassanak mondjuk $t=t'=0$ pillanatot.

A legcélszerűbb azt az órapárt választani, amely a két koordinátarendszer origójában nyugszik. Ekkor az az E_0 esemény, amely a K -ban az $x_0=y_0=z_0=t_0=0$ koordinátákkal rendelkezik, a K' -ben is ugyanilyen, csupa nulla komponensű lesz: $x'_0 = y'_0 = z'_0 = t'_0 = 0$. Ha E egy tetszőleges másik esemény, amelynek a koordinátái x, y, z, t és x', y', z', t' , akkor erre a két eseményre (58)-ban és (59)-ben az összes Δ elhagyható, mert pl. $\Delta x = x - x'_0 = x$. Ekkor tehát

$$t' = \frac{t - \frac{V}{c^2}x}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \quad y' = y, \quad z' = z. \quad (75)$$

A Lorentz-transzformációt leggyakrabban ebben a formában írják fel.

Hermann Minkowski ismerte fel, hogy a (75) transzformációnak a kinematikai jelentésén kívül fontos *geometriai* értelem is tulajdonítható, mert nagyon hasonló a térbeli koordinátarendszer

$$x' = x \cos \alpha - y \sin \alpha, \quad y' = y \cos \alpha + x \sin \alpha, \quad z' = z \quad (76)$$

elforgatásához a z -tengely körül.

Ahhoz, hogy ezt a hasonlóságot észrevegyük, az elforgatás α szögét (76)-ban fok vagy radián helyett szokatlan módon hosszegységben kell kifejeznünk.

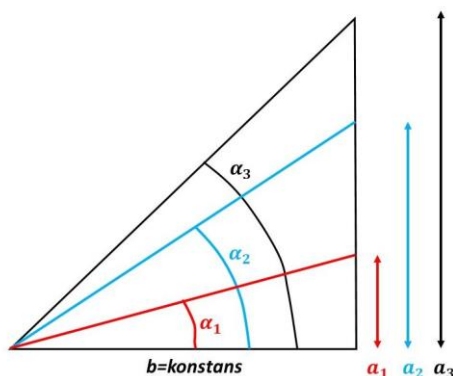
Képzeljünk el egy sorozat derékszögű háromszöget, amelyek b befogója közös (11. ábra). Akkor az a befogóval szemközti α szög nagyságát jellemezhetjük az a hosszával. Ebben az esetben

$$\sin \alpha = \frac{a}{\sqrt{a^2 + b^2}} = \frac{a/b}{\sqrt{1 + \frac{a^2}{b^2}}}, \quad \cos \alpha = \frac{b}{\sqrt{a^2 + b^2}} = \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{a^2}{b^2}}}.$$

Ezeknek a képleteknek a segítségével a (76) az

$$x' = \frac{x + \frac{a}{b} \cdot y}{\sqrt{1 + \frac{a^2}{b^2}}}, \quad y' = \frac{y - \frac{a}{b} \cdot x}{\sqrt{1 + \frac{a^2}{b^2}}}, \quad z' = z \quad (77)$$

formát ölti, amely már nagyon emlékeztet a (75) Lorentz-transzformációra⁴⁶. A koordinátarendszerek relatív helyzetét rögzítő a szög felel meg az inerciarendszerek relatív V sebességének, a b „univerzális állandó” pedig a fénysebességnek.



11. ábra

Az elforgatás és a Lorentz-transzformáció közötti analógia egy másik nézőpontból is megállapítható. Egy tetszőleges pont origótól mért távolságát ugyanolyan képlet fejezi ki K' -ben mint K -ban:

$$x'^2 + y'^2 = x^2 + y^2. \quad (78)$$

Rövidebben ezt az

$$x^2 + y^2 = \text{invariáns}$$

állítás formájában fogalmazhatjuk meg. A (76) segítségével ezek a képletek könnyen igazolhatók.

A Lorentz-transzformációnál az analóg képletek a következők:

$$\left. \begin{aligned} c^2 t'^2 - x'^2 - y'^2 - z'^2 &= c^2 t^2 - x^2 - y^2 - z^2 \\ c^2 t^2 - x^2 - y^2 - z^2 &= \text{invariáns} \end{aligned} \right\}$$

Mivel azonban $y' = y$, $z' = z$, ezektől a változóktól gyakran célszerű eltekinteni:

$$\left. \begin{aligned} c^2 t'^2 - x'^2 &= c^2 t^2 - x^2 \\ c^2 t^2 - x^2 &= \text{invariáns.} \end{aligned} \right\} \quad (79)$$

Az analógia, amire itt rámutattunk, azért is fontos, hogy jobban megérthessük, miért beszélünk a newtoni fizikában *térről és időről*, a relativisztikus fizikában viszont *téridőről*.

A két fogalom közötti különbség már két x és y változó segítségével is jól érzékeltethető.

⁴⁶ Minkowski valójában a (75)-t hozta a sokkal átláthatóbb (76)-hoz hasonló alakra, de a képletekben mindenütt fellépő előjelkülönbségek miatt ehhez hiperbolikus trigonometria szükséges. Ezért választottam inkább a fordított irányú átalakítást.

Képzeljük el a vízszintes x és a függőleges y tengelyt és egy görbét mondjuk az első negyedben. Ez az ábra valójában két egymástól nagyon különböző értelemmel rendelkezhet.

Kifejezheti azt, hogy hogyan függ az y mennyiség az x -től, vagyis lehet az $y = f(x)$ függvény *grafikonja*. Az x lehet például valamilyen gáz T hőmérséklete, az y pedig az U belső energiája. Ebben az esetben a tengelyeken mért szakaszok hosszának van fizikai jelentése (pl. a hőmérséklet megváltozása), magának a felrajzolt görbének, mint geometriai alakzatnak azonban nincs semmilyen értelme; az $U = f(T)$ függvényt ábrázoló görbe *hosszának* nincs fizikai jelentése. Ez a görbe csupán az összetartozó T, U párokat tartalmazó táblázat szemléletes ábrázolási módja.

Teljesen más a helyzet, amikor a felrajzolt görbe például egy útszakaszt ábrázol, az x, y tengely pedig egy egész *koordináta hálózat* két kiválasztott koordináta vonala. Az ábra ekkor nem grafikon, hanem sokkal inkább *térkép* (valóban így is hívják). Csak egy ilyen térkép esetében van értelme annak, hogy a koordináta tengelyeket például elforgassuk az origó körül. A görbe, mivel valami objektíve létezőt ábrázol, eközben a helyén marad, az egyenlete – az $y = f(x)$ függvény matematikai alakja – pedig ennek megfelelően megváltozik, mert a (76) inverze segítségével ki kell fejezni benne a vesszőtlen változókat a vesszősökön keresztül.

Csak a második esetben beszélhetünk xy síkról, az első esetben inkább x -et és y -t kell mondanunk.

Egy tömegpont mozgásának az ábrázolásánál azért vagyunk nehezebb helyzetben, mert a pont a háromdimenziós geometriai térben mozog, ezért az

$$x = f(t), \quad y = g(t), \quad z = h(t)$$

trajektóriáját szemléltető grafikont csak négy dimenzióban lehetne „felrajzolni”. Ezért korlátozódjunk megint x -irányú mozgásra és tegyük fel a kérdést: Melyik kategóriába tartozik a tömegpont trajektóriáját a t, x koordinátarendszerben ábrázoló görbe? Grafikon-e, vagy inkább térkép?

Legyen A és B a görbe két pontja. A közöttük eltelt $\Delta t = t_B - t_A$ szakasz az eltelt idővel, és ha a tömegpont közben nem fordul meg, akkor a $\Delta x = x_B - x_A$ szakasz a megtett úttal egyenlő.

Magának a felrajzolt görbének az A és a B közé eső szakasza azonban nem rendelkezik semmiféle értelmes hosszúsággal. Ezt a hosszúságot ugyanis az $\int_A^B \sqrt{dt^2 + dx^2}$ integrál adná meg, amely nyilvánvaló szintaktikai hibát tartalmaz: A négyzetgyök alatti összeg két tagjának különböző a fizikai dimenziója, ezért nem adhatók össze egymással. A newtoni fizikában ezért nem mondunk téridőt, hanem külön teret (x -et) és időt: a trajektóriánk ábrája nem térkép, hanem grafikon.

A relativitáselméletben azonban az AB szakaszon eltelt sajátidő nagyon hasonlít a geometriai hosszúsághoz:

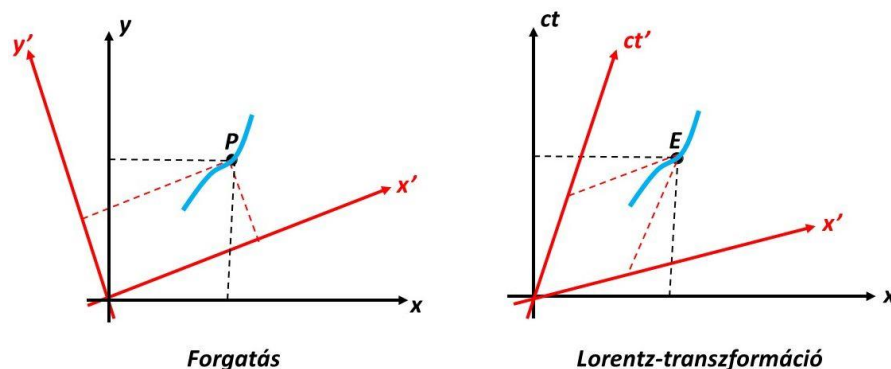
$$\tau_{AB} = \int_A^B \sqrt{dt^2 - \frac{1}{c^2} dx^2} = \int_A^B dt \sqrt{1 - \frac{v^2(t)}{c^2}}. \quad (80)$$

A negatív előjeltől eltekintve ez $\int_A^B \sqrt{dt^2 + dx^2}$ struktúrájú képlet, amelyben a fizikai dimenziók összehangolását a c univerzális állandó létezése teszi lehetővé.

A lényeg azonban az, hogy a τ_{AB} éppen úgy koordinátarendszertől független invariáns mérték a tömegpontok trajektóriáin, mint a geometriai hosszúság a közös térépeken. Amikor a (75) Lorentz-transzformáció segítségével az egyik inerciarendszerről a másikra térünk át, matematikai

szempontból ugyanazt tesszük, mint amikor egy közönséges térképen a koordinátahálózat orientációját megváltoztatjuk. Lorentz-transzformációnál az x és a t ahhoz hasonlóan „keveredik egymással”, ahogy az x és az y a Descartes-koordináták elforgatásakor. Ezért mondunk a relativitáselméletben tér és idő helyett téridőt.

Az előjelkülönbségek miatt az elforgatást és a Lorentz-transzformációt ábrázoló diagram különbözik egymástól (12.ábra). A Lorentz-transzformációt megjelenítő ábrát *Minkowski-diagramnak* hívják. Az xy sík P pontjának a téridőben az E esemény felel meg.



12.ábra

18. Mit lehet (kell?) mindebből tanítani?

Talán sikerült meggyőzőm az Olvasót róla, hogy a speciális relativitáselmélet és a newtoni fizika között a „fogalmi szakadék” sokkal mélyebb és szélesebb, mint általában gondolják. Ezért a súlyos, nehezen korrigálható félreértések elkerülése érdekében valószínűleg az lenne a legjobb, ha a középiskolában semmitse tanítanánk a relativitáselmületről.

Ezt azonban nem lehet megtenni, mert a gyerekek egy része biztosan tudomást szerez más forrásból a relativitáselméletnek legalább három következményéről: A fénysebesség áthághatatlanságáról, a tömeg-energia relációról és az ikerparadoxonról (és talán még a Lorentz-kontrakcióról is). Ezekről kellene beszélgetni fizikaórán és szakkörön. A jelenlegi vizsgakövetelmények 5.1 pontja emelt szinten lényegében ezt az igényt tartalmazza: „Ismerje a speciális relativitáselmélet alapfogalatait: az éter fogalmának elvetése, fénysebesség határsebesség jellege, az egyidejűség relativitása, idődilatáció, hosszúságkontrakció, tömeg-energia megmaradása.” Mivel azonban egyáltalán nincs középiskolai tanítási tapasztalatom, nem igazán tudom, hogyan lehet ezt jól csinálni.

A tömeg-energia reláció a 2022-ben érvényes RÉSZLETES ÉRETTSÉGI VIZSGAKÖVETELMÉNY 6.2 pontjában tömeghiány ill. tömegdefektus címen közép és emelt szinten egyaránt szerepel. Fontos, hogy a tanulók pontosan értsék ennek a törvénynek a jelentését, jelentőségét és szépségét. Ennek érdekében mindig $E_0 = mc^2$ alakban kell használni (ahogy Einstein is tette az 1905 szeptemberi közleményében), és meg kell magyarázni a gyerekeknek, miért kerülendő az $E = mc^2$ felírás mód. Ezzel a VIZSGAKÖVETELMÉNY összeállítói se voltak tisztában, különben a 6.1 pontba nem írták volna

bele a „*Tudja felírni és értelmezni a foton tömegére és energiájára vonatkozó összefüggéseket*” követelményt, valamint az előző bekezdés idézete végén a tömeg megmaradását⁴⁷.

A 2024-től hatályos érettségi követelményekben a „foton tömegét” a foton lendületével helyettesítették: „*Tudja felírni és értelmezni a foton lendületére és energiájára vonatkozó összefüggéseket*”. Ez ugyan teljesen korrekt kérdésfeltevés, de jobb lenne megmaradni az olyan követelményeknél, amelyek a relativitáselmélet lényegével, az idő problémájával függnek össze. Elsősorban az idődilatació tartozik ide, amely szerepel a fentebb idézett követelmények között, és ezen belül az ikerparadoxon.

Az idődilatació és az ikerparadoxon megértéséhez szükség van a τ sajátidő mibenlétének az ismeretére, de ez nem látszik különösebben nehéz fogalomnak. A *koordinátaidő* pontos jelentése viszont valószínűleg messze túlmegy azon a szinten, ami a középiskolában tanítható. Mi értelme van olyan órák szinkronizációjával foglalkozni, amelyek valójában nincsenek is ott? Kifejezetten nehéz az embernek leküzdenie azt a hamis benyomását, hogy a fénysebesség állandóságát az elképzelt órák trükkös szinkronizációjával *kényszerítjük ki*.

Szerencsére a relativitáselméletben a koordinátaidő ugyanazt a funkciót tölti be, mint a középiskolai fizikában reflektálatlanul használt t , ezért a sajátidőt ehhez a megszokott időfogalomhoz viszonyítva értelmezhetjük anélkül, hogy ezzel lényegesen eltorzítanánk a jelentését. Ha ebbe belenyugszunk, akkor a $\Delta\tau = \Delta t \cdot \sqrt{1 - v^2/c^2}$ képletet is felírhatjuk és megmagyarázhatjuk, sőt az optikai Doppler-effektussal talán le is vezethetjük. Azt esetleg érdemes tanácsolni, hogy amikor hangsúlyozni akarjuk, hogy nem a sajátidőről, hanem a megszokott t időről van szó, akkor „koordinátaidőként” hivatkozhatunk rá, hiszen a t az, amelyet a testek mozgását ábrázoló grafikonok vízszintes koordináta tengelyén felmérünk.

A fénysebesség elérhetetlensége kapcsán valahogy meg kell magyaráznunk, hogy miért nem lépheti túl a fénysebességet egy olyan rakéta, amelyben időegységként mindig ugyanannyi hajtóanyagot égetünk el⁴⁸. Láttuk, hogy ennek részben az idődilatació az oka: Az űrhajón eltelt egységnyi sajátidőnek ugyanis annál hosszabb Δt időtartam felel meg, minél nagyobb az űrhajó sebessége. Ezért ha grafikonon ábrázoljuk egy ilyen űrhajó pályáját, egyre kevésbé fog gyorsulni. Talán nem követünk el halálos bűnt ha elhallgatjuk, hogy ezen kívül van ennek még egy másik oka is (a sebességösszeadási törvény relativisztikus formája).

Végül – de lehet, hogy ezzel kellett volna kezdenem, – a fénysebesség állandóságának a magyarázatát a Michelson-Morley kísérlet helyett arra a kézzelfogható operatív állításra kellene alapozni, hogy ha különböző sebességű inerciarendszerekben (vasúti kocsikban) megmérnénk a fény sebességét *a korábban tanult bármely módszerrel*, akkor mindig ugyanazt a $c=300\,000\text{ km/s}$ értéket kapnánk eredményül. Ehhez nincs szükség elképzelt órák szinkronizációjára. A probléma az, hogy a fénysebesség állandósága ebben a formában *nem eléggé mellbevágó*, mert ha így fogjuk fel a dolgot, akkor nem egyszerűen arról van szó, hogy *egy adott* fényjel sebességét a különböző inerciarendszerekből ugyanakkorának észleljük. A 2. fejezet végén (a 8. oldalon) található diskusszióból talán érhetővé válik, miért nem gondolt erre a lehetőségre mégse komolyan senki Einstein színre lépése előtt, és miért kell mégis nagyon meglepődni rajta.

⁴⁷ A követelmények ezt megelőző változatában pedig még a tömeg sebesség függését is kellett „ismerniük” az emelt szinten érettségizőknek.

⁴⁸ Arról, hogy közben csökken a rakéta tömege, eltekinthetünk. Ha a fűtőanyag különösen hatékony, már kevés elég belőle nagyon nagy sebesség eléréséhez is.