

MEKANIKA ERLATIBISTAREN LEHEN URRATSAK

L.M.BANDRES

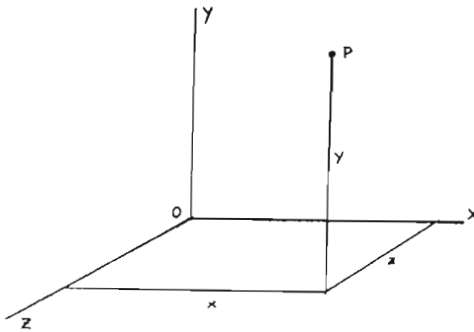
FISIKA DEPARTAMENTUA-KIMIKA FAKULTATEA
EUSKAL HERRIKO UNIBERTSITATEA
P.K. 1072 - D O N O S T I A

Espazioari dagokion edozein neurketa, erreferentzi puntu ba tekiko egiten da. 100 m-kó lasterketa bateko korrikalari baten posizioaren adierazpena, adibidez, irteera puntutik edo "jatorritik" bere distantzia emanez egiten da; distantzia horri korrikalariaren "koordinatua" deritzogu. Adibide hone-tan posizioa finkatzeko koordenatu bat bakarrik eman behar da eta higidura "dimentsio-bakarrekoa" dela esan ohi da. Beste kasutan bi koordenatu

eman beharko dira, orduan, higidura "bidimentsionala" da. Kasu orokorrean posizioa hiru koordenatuen bidez finka daiteke; higidura "hirudimentsionala" da.

Behin jatorria aukeratu ondoren, koordenatuak adierazteko, erreferentzi sistema bat hartu beharko dugu. Besteren artean, sarri askotan erabiltzen den erreferentzi sistema "sistema kartesiarra" da, hau elkartzutak diren hiru ardatzez osaturik dago. x, y, z koordenatuen balioak ezagutuz gero, P pun-

tuaren posizioa guztiz finkatuta dago (ikus 1. irudia)



1. Irudia

Beste erreferentzi sistema batzuk ere oso erabilgarriak dira Fisikan: koordenatu esferikoak edo koordenatu zilindrikoak, adibidez. Baina lan honetan koordenatu cartesiarrak bakarrik erabiliko ditugu.

Gure inguruan dauden gauzak begiratzen baditugu, guztiak eten gabe higitzen ari direla ikusiko dugu: Lurra, Eguzkia, Ilargia, e.a. Beraz, edozein gorputzatan finkatuta dagoen edozein erreferentzi sistema, sistema higitkor bat da, hots, higitzen ari den sistema bat. Hori dela eta, guk ikusten ditugun higidurak oso erlatiboak direla esan behar da: nirekiko higidura bat da, baina ni ere higitzen ari naiz eta.

Dena dela, zatiki baten gainean inongo indarririk ez dagoenean, zatiki hori sistema batetik azelerazio gabe bezala ikusten bada, orduan, erreferentzi sistema hori "inertziala" dela esan ohi da. Sistema inertzialak azelerazio gabekoak direla, esandakoaren ondorio bat besterik ez da.

Fisikarien eritzi komun bat zera izan da: gorputzen higidurak gidatzen dituzten legeak, bata bestekiko abiadura konstante batez higitzen ari diren bi behatzailelerentzat berdinak izan beharko direla. Beraz, ez dago diferentziarik ping-pong jokaldi bat etxean edo abiadura konstante batez doan tren baten barnean egitean; alderantzizkoa, esperientziaren kontra joatea izango litzateke eta. Hori dela eta Newton-ek "erlatibitatearen printzipioa" ezarri zuen: "Espazio batean sartuta dauden gorputz batzuren besteekiko higidurak berdinak dira, espazioa geldirik, nahiz lerro zuzen batean abiadura konstante batez higitu".

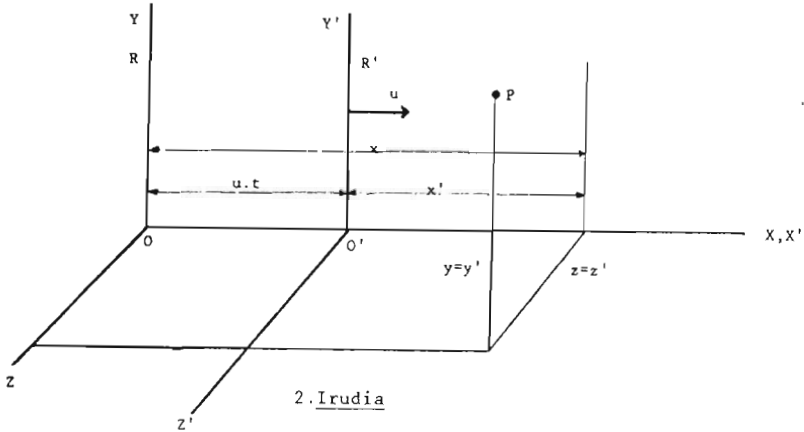
Erlatibitateari buruzko problema erlatiboki higitzen ari diren neurketekin lotuta daude. Einstein-en "erlatibitatearen teoria murriztuan" erreferentzi sistema, higidura konstante batez higitzen ari

deneko higidura erlatiboaren adierazpena aztertzen da: Einstein-ek berak orokortu egin zuen bere teoria hori sistemak azeleratuta dauden kasuak kontutan hartzeko eta honela "erlatibitatearen teoria orokorra" ezarri zuen. Oraindik gaur egun teoria hau diskutigarria da, zeren bere azkeneko ondo-

rioak experimentalki egiaztatzea oso zaila baita da.

galileoren transformazioa

Bitez R eta R' bi erreferentzi sistema. 2. irudian ikusten den bezala.



R' sistema R sistemarekiko x ardatzaren direkzioan u abiadura konstante batez higitzen ari da.

P puntuaren koordenatuak R sisteman x, y, z, t izango dira eta R' sisteman x', y', z', t' (t eta t' bi sistematako aldiuneak jarri behar dira, hau da, fenomeno denbora erreferentzi sistema batean edo bestean).

Onar dezagun $t=t'=0$ aldiunean, bi sistemen jatorriak batera daudela. Higidura erlatiboa x edo x' ardatzaren direkziokoa denez gero, zera itxaron dezakegu:

$$y = y' \quad \text{eta} \quad z = z'$$

Eta gure egunoroko esperientziarekin ados egonik $t=t'$ dela onar genezake.

t epe bat iragan ondoren, R'

sistemak $00' = ut$ distantzia (X ardatzaren direkzioan) bete du; beraz: $x = x' + ut$ edo $x' = x - ut$. Ekuazio guzti hauen multzoari, hots;

$$\begin{aligned}x &= x' + ut \\y &= y' \\z &= z' \\t &= t'\end{aligned}$$

"Galileoaren transformazioa" de ritzogu. Bere bidez, sistemen arteko u abiadura eta sistema bategiko posizioa ezaqutuz, beste sistemarekiko koordinatuak lor ditzakegu.

P puntua ere x ardatzaren di rekzioan higitzen bada R sisteman zera izango genuke:

$$\bar{v}_x = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1} = \frac{\Delta x}{\Delta t}$$

eta T' sisteman:

$$\bar{v}'_x = \frac{x'_2 - x'_1}{t'_2 - t'_1} = \frac{\Delta x'}{\Delta t'}$$

eta Galileoaren transformazioaren bidez:

$$\bar{v}'_x = \frac{x_2 - ut_2 - (x_1 - ut_1)}{t_2 - t_1} = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1} - u = \bar{v}_x - u$$

edo

$$\frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{\Delta x}{\Delta t} - u$$

Hau limitera eramaten badugu zera izango dugu:

$$v'_x = v_x - u$$

Zer esanik ez P-ren higidura orokorra izango balitz, hots, edozein direkzioan higituko balitz, abiadurak hiru osagai izango litzukeela (v_x, v_y eta v_z edo v'_x, v'_y, v'_z) eta orduan $v'_y = v_y$ eta $v'_z = v_z$ izango liratekeela.

Ikus ditzagun azelerazioak; u konstantea denez gero:

$$\frac{dv'_x}{dt'} = \frac{dv_x}{dt}$$

eta $t = t'$ izateagatik: $dt = dt'$ da. Beraz:

$$a'_x = a_x \quad a'_y = a_y \quad a'_z = a_z$$

Hau da: Galileoaren transformazioarekin batera etorritz, gorputz baten azelerazioa erreferentzia sistemarekiko independentea da, baldin sistema hori inertziala bada.

Galileoaren transformazioa "Fisika newtoniar edo klasikoaren" oinarritzko zutabe bat da.

erlatibitate

murritzuaeren sarrera

Mende honen hasieran experimen-

tu batzuren bidez Fisika klasi-koan oinarrizko akats edo huts bat zegoela egiaztatuta geratu zen. Experimentu horiek, zenbait fenomeno elektriko eta magnetikoren adierazpena emateko zailtasuna batzuk sorterazi zituzten.

1.864ean Maxwell-ek fenomeno elektro-magnetiko guztiak era orokor batean adierazteko ekuazio-sistema bat eman zuen. Ekuazio hauek uhin elektromagnetikoen existentzia aurreratu zuten, eta ez hori bakarrik baizik eta uhin horien abiadura argiaren abiadura izango litzatekeela ere bai (gaur egun argia uhin elektromagnetiko bat dela gauza jakina da).

Uhin elektromagnetikoen jorkaera ematen diguten ekuazioak, Galileoren transformazioarekiko ez zirela inbariantek berehala ikusi zen, hots, transformazio hori erabiltzen denean hedapen-abiadura aldatzen dela. Baina, hau esperientziaren kontra zihon, honen arabera uhin elektromagnetikoen hedapen-abiadura edo zein higidura erlatiboarekiko konstante independente bat da eta.

Einsteinek problema hau haus-

nartu ondoren, hutsa, Galileoren transformazioan denbora aldaezina bezala kontsideratzean zegoela sumatu zuen. Orduko esperientziak argiaren abiaduraren konstantetasun posible bat adierazten zuen. Einsteinek konstantetasun hori onartu eta horretan oinarriturik bere "erlatibitatearen teoria murriztua" eraiki zuen. Teoria hau bi printzipio hauek oinarritzen da:

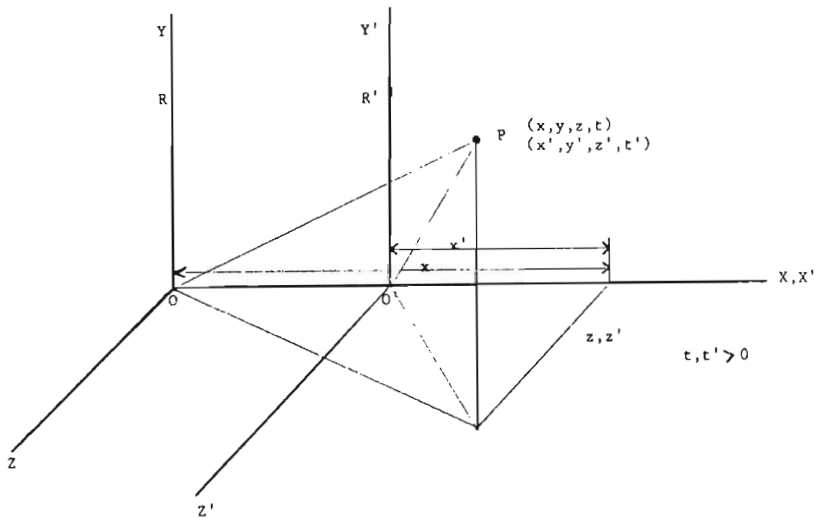
- 1.-"Erreferentzi sistema batean edo berarekiko translazio-higidura uniforme batez mugitzen ari den beste edozein sistema batean sistema fisikoen egoera-aldaketak gidatzen dituzten legeak berdinak dira".
- 2.-"Sistema inertzial batetan argi-izpi bat C abiaduraz higitzen da, izpi hori geldirik dagoen nahiz higitzen ari den gorputz batetik etorri".

Bi printzipio horietan oinarrituta, lor dezagun sistema batetik bestera pasatzeko behar diren ekuazioak, hots, "Lorentz-en transformazioa".

Bedi foku puntual batetik sortzen den argi-pultsu labur bat; argia, esferikoki, c abiadura kons-

tante batez hedatuko da. Suposa dezagun argi-iturria R erreferentzi sistema baten O jatorrian geldirik dagoela. Kontsidera dezagun emandako sistemaren X ardatzaren direkzioan u abiadura konstante batez mugitzen ari den R' beste sistema bat. Onar

dezagun O eta O' bi sistemen jatorriak batera daudenean emititzen dela argi-pultsua. Zer ikusiko luke R sistemarekiko geldirik dagoen behatzaile batek? eta R' -rekiko geldirik dagoenak? Biak P puntuan daudela kontsideratuko da.



3. Irudia

P puntuaren koordinatuak R sisteman x, y, z, t dira eta R' sisteman x', y', z', t' .

arteko higidurarekiko independentea dela kontsideratua denez gero, biek argiaren abiadurarako balio berdin bat lortuko dute: c .

R sistemarekiko geldirik dagoen behatzaileak pultsua O -tik etorritakoa bezala hatzemango du eta R' sistemarekiko geldirik dagoenak aldiz, O' -tik bezala (emititze-aldiunean O eta O' batera zeuden eta). Argiaren abiadura, iturriaren eta behatzailearen

Onar dezagun pultsua $t=t'=0$ aldiunean emititzen dela, hots, O eta O' batera daudenean. R sistemarekiko geldirik dagoen behatzaileak argi-pultsua t aldiunean ikusiko du:

$$t = \frac{OP}{c} = \frac{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}{c}$$

hemendik:

$$x^2 + y^2 + z^2 - c^2 t^2 = 0$$

R' sistemarekiko geldirik dagoenak t' aldiunean ikusiko du:

$$t' = \frac{O'P}{c} = \frac{\sqrt{x'^2 + y'^2 + z'^2}}{c}$$

hemendik:

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 - c^2 t'^2 = 0$$

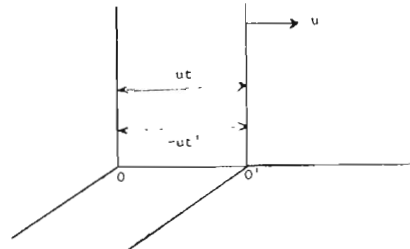
beraz,

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

hots, transformazio honetan $x^2 + y^2 + z^2 - c^2 t^2$ itxurako gaiak inbariantek izango dira. Inbariantetasun honen esanahia zera da: Baldin $t = 0$ aldiunean 0 puntutik abiatuz direkzio guztietan hedatzen den argi-pultsu bat, R sistemarekiko geldirik dagoen behatzaileak c abiaduraz higitzen dela neurtzen badu, orduan $t' = 0$ aldiunean, 0' puntutik abiatuz direkzio guztietan hedatzen den argi-pultsua ere, R' sistemarekiko geldirik dagoen behatzailearentzat c abiaduraz higituko da.

Ondorio hori lehenengo printzipioarekin ados da, noski.

Beste aldetik, t epean 0' puntuak R sistemarekiko u.t distantzia bat bete du. Baina R' sistemako behatzaileak 0 puntua -u.t' higitu dela esango luke (ikus 4. irudia).



4. Irudia

Beraz:

$$x' = -ut' \quad x = 0 \text{ denean}$$

$$x = ut \quad x' = 0 \text{ denean}$$

Aurki ditzagun erlazio horiek betetzen dituzten ekuazioak. Baina, horretaz gainera, espazioari eta denborari dagokien homogeneotasuna kontutan hartu nahi badugu, bilatzen ari garen ekuazioek linealak izan beharko dute.

Hau da, bi erreferentzi sistema inertzial desberdinetan dauden behatzaileek gertaera berdinean neurtzen dituzten posizioaren eta denborearen arteko puntuko egokitasun bat lortu nahi da. Hori dela eta, bigarren graduko edo gehiagoko ekuazioak ez lirarteke egokiak izango.

Ondoko ekuazio hauek, gure baldintza guztiak betetzen dituzten ekuazio errazenak dira: γ eta γ' konstanteak dira.

$$x' = \gamma (x - ut)$$

$$x = \gamma'(x' + ut')$$

Higidura x direkzioan denez gero, $y = y'$ eta $z = z'$ dauzkagu.

Beraz, bete behar diren ekuazioak hauek dira:

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

$$x' = \gamma (x - ut)$$

$$x = \gamma'(x' + ut')$$

$$y = y'$$

$$z = z'$$

Hauetatik zera ateratzen dugu:

$$\begin{aligned} & x'^2 \left[1 - \gamma^2 + \frac{c^2 \gamma^2}{u^2} \left(\frac{1}{\gamma \gamma'} - 1 \right) \right] + \\ & + xt \left[2 \gamma^2 u + 2 \frac{c^2 \gamma^2}{u} \left(\frac{1}{\gamma \gamma'} - 1 \right) \right] + \\ & + t^2 \left[c^2 \gamma^2 - c^2 - \gamma^2 u^2 \right] = 0 \end{aligned}$$

Baina, x, P puntuaren koordena-tua da eta t, P-raino heltzeko pul-tsuak behar duen denbora; beraz, P edozein bat denez gero x eta t

edozein dira, eta orokorrean x^2 eta t^2 ez dira zero izango. Horregatik, ikusitako ekuazioa beti bete ahal izateko, kortexeta bakoitzak zero izan beharko du.

t^2 -ren kortexeta zero eginez

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

ateratzen da eta x, t kortexete-tik:

$$\gamma' = \frac{1}{\gamma \left(1 - \frac{u^2}{c^2} \right)}$$

eta goikoarekin aldaratuz $\gamma' = \gamma$ daukagu.

Bestalde, aurkitutakoa x^2 -ren kortexetera eramanez gero, zero egiten zaigu, beraz, ondo dago.

Azkenik, t eta t' atera ditza-kegu:

$$t = \gamma \left(t' + \frac{ux'}{c^2} \right) \quad \text{eta} \quad t' = \gamma \left(t - \frac{ux}{c^2} \right)$$

Beraz eta laburpen gisa, Lorentz en transformazio-sistema, hau da:

$$x' = \gamma (x - ut); \quad y' = y; \quad z' = z \quad \text{eta}$$

$$t' = \gamma \left(t - \frac{ux}{c^2} \right), \quad \text{edo}$$

$$x = \gamma (x' + ut'); \quad y = y'; \quad z = z'$$

eta,

$$t = \gamma \left(t' + \frac{ux'}{c^2} \right)$$

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{u^2}{c^2}}}$$

Lorentz-en transformazioaren bidez R sistemako puntu baten koordinatuak beste R' batera pasatu ditzaizkegu, eta alderantziz.

Ohar gaituzten u, c baino askoz txikiagoa denean ($u \ll c$) or-

duan $u^2/c^2 \ll 1$ dela eta beraz γ gutxi gora behera 1 dela. Guzti hau dela eta limitean Lorentz-en transformazioa Galileorena bihurtzen da. Hau da, fenomeno batean abiadura, argiarena baino askoz txikiagoak direnean, Galileoren transformazioa hurbiltze nahikoa da eta horregatik Fisika klasikoan transformazio hori baliagarria izan da. Baina berez eta gaur egun dakigunez, hori hurbiltze bat da eta ez beste; aldiz, Lorentz-en transformazioak abiadura apalak nahiz oso handiak hartzen dituzte konstante.