

1 Poincaré y la teoría de la relatividad:  
2 Compartiendo algunas impresiones  
3 personales

4 O. A. Sánchez-Valenzuela  
Centro de Investigación en Matemáticas, A.C.  
adolfo@cimat.mx

5

6 **Primera parte. Algo de historia**

7 Con frecuencia, cuando estoy dando clase, suelo decir: «el matemático  
8 al que le enciendo mis veladoras para que me salgan los teoremas es  
9 Henri Poincaré». Normalmente no tengo la oportunidad de explicar el  
10 por qué de esta peculiar afirmación; simplemente continué exponien-  
11 do el tema con el que en ese momento esté tratando frente al grupo  
12 y ya. Hoy, sin embargo, al tener la oportunidad de escribir este tex-  
13 to con motivo del centenario del fallecimiento de Poincaré, encuentro  
14 una excelente oportunidad para explicar de dónde es que saqué lo de  
15 encenderle veladoras a Poincaré.

16 Un poco antes de defender mi tesis doctoral, mi asesor, el profesor  
17 Shlomo Sternberg, escribió una reseña del libro *Imagery in Scientific*  
18 *Thought* de Arthur Miller [11] en la que expresaba de manera muy  
19 interesante y particularmente clara sus puntos de vista y opiniones acer-  
20 ca de los créditos científicos atribuibles a Henry Poincaré en torno al  
21 descubrimiento de la teoría de la relatividad. Para entonces, y después  
22 de haber convivido durante más de tres años con él como su alumno, yo  
23 sabía que era un tema sobre el que le gustaba debatir y siempre con un  
24 profundo reconocimiento hacia Poincaré, cosa que quedó perfectamente  
25 reflejada en la reseña que hizo de dicho libro.

26 Su reseña comienza diciendo que una de las mejores maneras de  
27 perder amigos y antagonizar con los colegas es la de tomar una pos-  
28 tura firme respecto a quién merece el crédito sobre el descubrimiento

29 de la teoría especial de la relatividad; si Einstein o Poincaré. Para con-  
30 textualizar su posición científico-filosófica, Sternberg toma como punto  
31 de partida las reflexiones de Immanuel Kant acerca del espacio y del  
32 tiempo vertidas en su *Crítica de la razón pura* [2]. En particular, enfoca  
33 nuestra atención hacia lo que Kant consideraba «principios *a priori*»  
34 —entendidos como los principios que servían para organizar nuestros  
35 juicios y conformar la esencia de nuestro conocimiento— en contrapar-  
36 tida con lo que el propio Kant consideraba «principios *a posteriori*»  
37 y que consistían en las inferencias que realizamos a partir de nuestra  
38 experiencia y de nuestras observaciones [2].

39 Rápidamente Sternberg ubica a Poincaré como un representante  
40 del espíritu Kantiano afirmando que Poincaré consideraba que nuestra  
41 mente estaba «preprogramada» para reconocer las estructuras de los  
42 grupos y usar a los a grupos —especialmente a los grupos de Lie— como  
43 principios organizadores de nuestro conocimiento. Para decirlo con el  
44 mismo lenguaje, Kant argumenta ampliamente en [2] que nuestra mente  
45 está «preprogramada» para reconocer como principio organizador del  
46 conocimiento a la geometría. Concretamente, la geometría Euclidiana;  
47 la geometría hiperbólica de Lobachevsky ve la luz unos 45 años después  
48 de la primera edición de la clásica obra de Kant.

49 Debo decir que desde que conocí a Sternberg como profesor en clase,  
50 pude ver en él a un gran estudioso y conocedor de la vida y del trabajo  
51 de Poincaré. Por él supe que Poincaré no daba clases de matemáticas  
52 sino de física en la Universidad de París (La Sorbona), pero que sus  
53 clases de física le daban el pretexto y la ocasión que siempre buscaba  
54 para hablar sobre filosofía de la ciencia por un lado, y por otro, para  
55 traducir sus ideas en afirmaciones que pudieran demostrarse de manera  
56 rigurosa en el terreno de la matemática. Un buen día le pedí que me  
57 recomendara un libro de Poincaré para comenzar a entenderlo por mi  
58 propia cuenta y me refirió a *Ciencia e Hipótesis* [8]. Allí, Poincaré re-  
59 conoce muy claramente que los modelos físicos comparten, tanto un  
60 carácter convencional derivado de las hipótesis subyacentes, como un  
61 carácter provisional, en tanto que las observaciones y los resultados de  
62 ciertos experimentos clave pueden modificar de manera rotunda dichos  
63 modelos. He incluido un Apéndice a este artículo en el que he recopilado  
64 algunas citas de Poincaré, tomadas de sus obras más conocidas sobre  
65 filosofía de la ciencia, en las que, en mi opinión, se evidencia lo profundo  
66 y trascendente de sus reflexiones en la interrelación física-geometría.

67 Una ejemplificación clara de cómo respaldaba Poincaré sus argu-  
68 mentos científicos en principios y bases de filosofía científica —tanto  
69 la desarrollada por él mismo, como la elaborada por otros pensado-

70 res y filósofos de la ciencia— se puede observar en las objeciones que  
 71 expresó respecto a las explicaciones que ofrecieron Hendrik Lorentz y  
 72 George Fitzgerald en relación a los resultados del célebre experimento  
 73 de Albert Michelson y Edward Morley realizado en 1887 y en el que se  
 74 esperaba observar el movimiento relativo de la materia a través del pre-  
 75 suntu éter estacionario —el medio que se conjeturaba que debía sopor-  
 76 tar la propagación de la luz. En dicho experimento se buscaba observar  
 77 una diferencia entre las velocidades de propagación de la luz cuándo ésta  
 78 viajaba a lo largo de una trayectoria alineada al movimiento de la tie-  
 79 rra y cuando viajaba a lo largo de una trayectoria perpendicular a ella.  
 80 El experimento no detectó diferencia alguna y la explicación Lorentz-  
 81 Fitzgerald fue que los objetos materiales debían sufrir una contracción  
 82 o acortamiento en una dirección preferencial. En concreto, propusieron  
 83 que uno de los brazos del interferómetro usado por Michelson y Morley  
 84 en su experimento se encogía en la dirección alineada a la del movimien-  
 85 to de la tierra, pero no en la dirección perpendicular y que por lo tanto  
 86 dicha contracción compensaba exactamente el fenómeno interferométrico  
 87 que esperaban haber visto y que nunca detectaron. La explicación  
 88 de Lorentz y de Fitzgerald pasó a ser referida como la «contracción de  
 89 Lorentz».

90 Poincaré y Lorentz mantuvieron una nutrida correspondencia cien-  
 91 tífica a raíz, precisamente, de las predicciones derivadas por Lorentz en  
 92 la teoría electromagnética. Dentro de éstas, Lorentz ya había escrito y  
 93 difundido sus célebres transformaciones de mediciones de espacio y de  
 94 tiempo entre dos sistemas de referencia inerciales en movimiento rela-  
 95 tivo con velocidad constante uno respecto al otro y había introducido  
 96 la noción de «tiempo local» con el fin de explicar los procesos electro-  
 97 magnéticos descritos desde un sistema de referencia que se mueve con  
 98 velocidad  $v$  respecto al éter estacionario. La diferencia entre el «tiempo  
 99 verdadero» y el «tiempo local» resultaba depender del punto  $x'$  en el eje  
 100 a lo largo del cual ocurría el movimiento relativo al éter y estaba dada  
 101 por  $vx'/c^2$ , siendo  $c$  la velocidad de la luz en el vacío. Lo que en aquella  
 102 época resultaba muy extraño era que una diferencia de mediciones de  
 103 tiempo dependiera de una posición en el espacio.

104 Desde 1895 Poincaré objetó seriamente la teoría de la «contracción  
 105 de Lorentz» [3]. El argumento de Poincaré era que debíamos recono-  
 106 cer que, experimentos como el de Michelson y Morley evidenciaban la  
 107 imposibilidad de detectar el movimiento absoluto de los cuerpos ma-  
 108 teriales con respecto al éter. De hecho, Poincaré desarrolló ideas muy  
 109 elaboradas sobre el movimiento relativo de cuerpos materiales. En su  
 110 libro *Ciencia y método* (1897) [9] dedica una amplia sección a la dis-

111 cusión de la relatividad espacial y temporal, elaborando precisamente  
112 sobre el por qué no podía tener sentido físico medible alguno el hablar  
113 de un espacio absoluto o de un tiempo universal.

114 Durante los siguientes años Poincaré pulió estas ideas. Para 1900  
115 había propuesto un método operacional para sincronizar relojes entre  
116 sistemas de referencia en movimiento relativo [5, 4, 6]. De hecho, Poin-  
117 caré reconoció la importancia que tenía el concepto de «tiempo local»  
118 introducido por Lorentz dentro de su esquema de sincronización de re-  
119 lojes. La sincronización propuesta por Poincaré requería que una serie  
120 de observadores situados en diversos puntos  $x'$  del eje a lo largo del cual  
121 se mueve uno de los sistemas de referencia respecto a otro intercam-  
122 biaran señales de luz con un observador situado en el origen. Para este  
123 fin, Poincaré hizo explícita la hipótesis de que la velocidad de la luz  
124 es constante e independiente de la velocidad de la fuente que la emite.  
125 La diferencia entre los tiempos «verdadero» y «local» de Lorentz, decía  
126 Poincaré, proporciona una medida de lo fuera de sincronía que se en-  
127 contraría el reloj en  $x'$  con respecto al reloj del origen. Además de esto,  
128 Poincaré explica que, aunque los tiempos en marcos de referencia en  
129 movimiento relativo uno respecto a otro difieren entre sí, un observador  
130 en cualquiera de estos sistemas sería incapaz de detectar movimiento  
131 absoluto alguno respecto a un sistema preferencial y presuntamente en  
132 reposo —por ejemplo, el del éter estacionario— porque no podrían ad-  
133 vertir si sus relojes están en, o fuera de, sincronía con respecto al del  
134 marco de referencia fijo.

135 Es increíble cómo —como lo señala enfáticamente Supurna Sinha  
136 [10]— Poincaré, el matemático, se da cuenta de la importancia que  
137 tiene darle un significado operacional y físico al concepto de «tiempo  
138 local» mientras que para Lorentz, el físico, solamente se trataba de  
139 un artilugio matemático para simplificar las ecuaciones de la teoría  
140 electromagnética.

141 Poincaré había depurado tanto sus consideraciones sobre la relatividad  
142 del espacio y del tiempo que, en una conferencia celebrada dentro  
143 del programa científico que tuvo lugar en Saint Louis Missouri con mo-  
144 tivo de la Feria Mundial de 1904 [7], enunció su célebre «Principio de la  
145 relatividad» estableciendo que, las leyes de la física deben ser las mismas  
146 cuando se las describe, ya sea desde un sistema de referencia inercial, o  
147 desde un sistema de referencia en movimiento rectilíneo y uniforme re-  
148 lativo al primero; en particular, reitera que no hay forma experimental  
149 alguna para decidir si uno de los observadores está realmente en reposo  
150 absoluto.

151 En el mismo año, 1904, Poincaré asegura que las fórmulas ya co-

152 nocidas como «las transformaciones de Lorentz» se podían demostrar  
153 a partir de su «Principio de la relatividad». Un punto importante en  
154 su propia deducción de dichas fórmulas fue el considerar que debían  
155 obedecer una ley de composición de grupo. De ahí que inmediatamente  
156 comenzara a referirse a ellas como *el grupo de transformaciones de*  
157 *Lorentz* y las considerara análogas a las del *grupo de transformaciones*  
158 *de Galileo*.

159 ¿No estaban entonces ya puestas sobre la mesa —y puestas por  
160 Poincaré mismo— todas las piezas con las que había de integrarse la  
161 teoría de la relatividad? ¿Por qué entonces conocemos la teoría de la  
162 relatividad como «la teoría de la relatividad de Einstein» y no como  
163 «la teoría de la relatividad de Poincaré»? En la opinión de la gran  
164 mayoría de los estudiosos del tema se debe a que Poincaré aún creía  
165 que su principio de la relatividad estaba por deducirse de alguna versión  
166 adecuadamente revisada de la electrodinámica. En otras palabras, como  
167 lo señala Supurna Sinha, Poincaré no estaba listo para dar el importante  
168 paso de eliminar el concepto del éter [10].

169 Hay demasiadas coincidencias en la literatura en cuanto a que, la  
170 gran aportación de Einstein, fue comprender que las transformaciones  
171 de Lorentz jugaban un papel mucho más general y fundamental en la  
172 física; que no dependían de la teoría electromagnética, ni su rango de  
173 aplicabilidad se circunscribía a la electrodinámica, sino que su carácter  
174 general las promovía a un nivel cinemático completamente fundacional.  
175 Se puede reconocer y comprobar que Einstein sí expresó claramente que  
176 «los efectos relativistas» como la contracción de Lorentz o el aparente  
177 incremento en la masa de un electrón cuando éste se mueve a veloci-  
178 des cercanas a la de la luz, podían comprenderse desde una base pura-  
179 mente cinemática; en particular, que ese aparente incremento observado  
180 en la masa del electrón se observaría en cualquier objeto material en  
181 movimiento y no solamente en los objetos cargados eléctricamente. En  
182 palabras retrospectivas del propio Einstein (cita tomada del libro de  
183 Max Born *Physics in my generation*): «Lo nuevo fue darse cuenta que  
184 las transformaciones de Lorentz trascendían su conexión con las ecua-  
185 ciones de Maxwell y que en realidad tenían que ver con la naturaleza  
186 del espacio y del tiempo en general.»

187 Alguna vez Sternberg me comentó que para 1905, el año de la pu-  
188 blicación del célebre artículo de Einstein, Poincaré estaba en sus años  
189 cincuenta y era un matemático con una gran reputación, prestigio y  
190 reconocimiento; que seguramente, el tratar de cuidarlos, chocaba con  
191 aventurarse a proclamar un descubrimiento en la física. Mucho menos  
192 atreverse a calificar de «revolucionario» un trabajo de su autoría. Por

193 el contrario. Al parecer, siempre fue muy cauteloso y cuidó mucho la  
194 forma en que comunicaba sus resultados y hallazgos. Siempre daba el  
195 debido crédito a los científicos sobre cuyo trabajo él elaboraba. Tal fue  
196 el caso con los temas que abordó derivados de las transformaciones de  
197 Lorentz; Poincaré siempre se refirió a «la teoría de Lorentz» [4]. Sin  
198 embargo, al tomar en cuenta sus reflexiones en torno a la luz, a la sin-  
199 cronización de relojes y al principio de la relatividad, uno no puede  
200 dejar de preguntarse si de verdad las habrá considerado exclusivamente  
201 enmarcadas en la electrodinámica de Lorentz. A la luz de sus posiciones  
202 filosóficas y de sus reflexiones en torno a las inconsistencias que conlle-  
203 van un espacio absoluto o un tiempo universal, cuesta mucho trabajo  
204 creer que Poincaré no haya caído en la cuenta de que las transformacio-  
205 nes de Lorentz conducían a una reconceptualización del espacio y del  
206 tiempo físicos.

207 Por otra parte, Einstein era mucho más joven —de hecho, veinticinco  
208 años más joven que Poincaré— y no tenía una reputación o una trayec-  
209 toria científica que cuidar o arriesgar. Ahora bien, en la primera parte  
210 de su célebre artículo, Einstein propone, entre otras cosas, postular que  
211 la velocidad de la luz es constante e independiente de la velocidad de la  
212 fuente que la emite y discute el concepto de simultaneidad, y por ende  
213 de sincronización de relojes, entre sistemas de referencia en movimiento  
214 relativo. Pero Poincaré ya las tenía publicados trabajos en los que dis-  
215 cutió ambas ideas. De ahí que algunos autores encuentren muy difícil  
216 creer algo que Einstein sostuvo durante toda su vida: que él nunca tuvo  
217 conocimiento de los trabajos de Poincaré antes de 1905.

218 El que la historia le haya dado el crédito a Einstein por la teoría  
219 de la relatividad parece haber sido porque, al comunicar sus resultados  
220 en la manera en que lo hizo, enfatizando como punto central que la  
221 naturaleza de las transformaciones de Lorentz tenía todo que ver con  
222 nuestra percepción física, medible y operacional del espacio y del tiem-  
223 po, provocó, prácticamente al instante, no solo un cambio conceptual  
224 en la teoría electrodinámica desarrollada por Lorentz, sino una profun-  
225 da reconceptualización de la cinemática y por ende, de toda la física. A  
226 la par de esto, y de acuerdo a algunos estudiosos del tema, no hay que  
227 perder de vista el hecho de que las opiniones expresadas por reconocidos  
228 científicos de la época, ayudaron a concentrar y a enfocar la atención  
229 en el artículo de Einstein y por lo tanto, a incrementar sus créditos  
230 por el descubrimiento de la teoría de la relatividad, ante la presumible  
231 desventaja de Poincaré de ser mejor conocido como matemático y de  
232 tener un público muy restringido de físicos conocedores de sus artículos  
233 previos al de Einstein.

234 Tal es el caso, por citar solamente un ejemplo, de la opinión expre-  
235 sada por August Wiktor Witkowski, reconocido físico polaco fundador  
236 del primer departamento de física teórica moderna en Cracovia en 1910.  
237 De acuerdo a Kevin Brown [1], Witkowski diseminó la opinión de que  
238 Einstein era el nuevo Copérnico, en el sentido de que Einstein estaba  
239 arrojando luz y entendimiento a nuestras concepciones del espacio y  
240 del tiempo gracias a una interpretación muy *sui generis*, vertida en  
241 su artículo de 1905, de la misma manera en que Copérnico iluminó el  
242 modelo astronómico de Ptolomeo por el solo hecho de proponer la inter-  
243 pretación alternativa de describir el movimiento de los astros y planetas  
244 con respecto al sistema en el que el sol está en reposo y no la tierra.  
245 La duda inmediata es, desde luego, si Witkowski conocía los trabajos  
246 publicados por el matemático Poincaré o no.

247 En este punto me permito invitar al lector o lectora a buscar y  
248 consultar la gran cantidad de referencias que pueden encontrarse en  
249 el internet. En particular, hay un apartado de la wikipedia dedicado  
250 especialmente a la disputa de quién merece créditos por el descubri-  
251 miento de la teoría especial de la relatividad: [http://en.wikipedia.](http://en.wikipedia.org/wiki/Relativity_priority_dispute)  
252 [org/wiki/Relativity\\_priority\\_dispute](http://en.wikipedia.org/wiki/Relativity_priority_dispute)

253 Antes de cerrar esta primera parte quisiera compartir una experien-  
254 cia más: algo que ante el más mínimo pretexto, Sternberg no dejaba  
255 de mencionar en charlas amistosas o en sus clases. Y es que en *Ciencia*  
256 *e Hipótesis*, Poincaré no solo describe las tres geometrías mejor cono-  
257 cidas en dos dimensiones —la euclidiana, la elíptica de Riemann y la  
258 hiperbólica de Lobachevsky y Bolyai— sino que ahí mismo da cuenta  
259 de una «cuarta geometría» —la de Minkowski— de la que el propio  
260 Poincaré escribe lo siguiente:

261 De entre los axiomas implícitos [de la geometría] hay uno  
262 que merece particular atención porque cuando se le abandona,  
263 se puede construir una cuarta geometría que resulta tan  
264 congruente como las de Euclides, Lobachevsky y Riemann.  
265 Para demostrar que siempre se puede trazar una perpendi-  
266 cular desde el extremo  $A$  de un segmento  $AB$ , uno conside-  
267 ra un segmento auxiliar  $AC$ , originalmente coincidente con  
268  $AB$ , pero que puede girar alrededor de  $A$  y que puede llevar-  
269 se hasta una posición final en la que  $CA$  es la prolongación  
270 del segmento original  $AB$ . Aquí hay dos suposiciones. La  
271 primera, que tal rotación es posible. La segunda, que la ro-  
272 tación de un segmento se puede continuar hasta volverse la  
273 continuación del segmento inicial. Si se admite la primera  
274 suposición y se rechaza la segunda, nos veremos conduci-

275 dos a una serie de teoremas más extraños aún que los de  
 276 Lobachevsky y Riemann pero igualmente exentos de con-  
 277 tradicción. Por citar uno de tales teoremas, y ni siquiera el  
 278 más singular, *una recta puede ser perpendicular a sí misma.*

279 Como lo señala Sternberg en un lenguaje moderno y conciso [11],  
 280 Poincaré notó que, el estudio de las geometrías en dimensión dos, real-  
 281 mente consistía en determinar todos los grupos de Lie de dimensión tres  
 282 que actuaran transitivamente en un espacio de dimensión de dos. En  
 283 el propio análisis de Poincaré, él reduce esta cuestión a estudiar ciertas  
 284 superficies cuadráticas:

285 Si la superficie fundamental es un elipsoide, la forma cuadrá-  
 286 tica es precisamente la de Riemann. Si se trata del hiperbo-  
 287 loide de dos hojas, es la de Lobachevsky. Si dicha superficie  
 288 es un paraboloides elíptico, la geometría se reduce a la de  
 289 Euclides. Ésta es un caso límite de las otras dos. Queda  
 290 claro que no hemos agotado la lista de todas las geometrías  
 291 cuadráticas porque no hemos considerado el hiperboloide de  
 292 una hoja ni sus diversas formas degeneradas [...]. ¿Qué es  
 293 lo que tiene la geometría asociada al hiperboloide de una  
 294 hoja que hasta ahora había escapado a la atención de los  
 295 teóricos? Que implica las siguientes proposiciones:

- 296 1. La distancia entre dos puntos situados sobre un mismo  
 297 generador de la superficie es cero.
- 298 2. Que hay dos tipos de líneas rectas: el primer tipo co-  
 299 rresponde a secciones diametrales elípticas; el segundo  
 300 a secciones diametrales hiperbólicas. Es imposible que  
 301 mediante un movimiento real pueda llevarse una recta  
 302 de un tipo al otro.
- 303 3. Es imposible hacer que una línea recta se invierta gi-  
 304 rándola mediante una rotación real alrededor de uno  
 305 de sus puntos —cosa que sí ocurre en la geometría Eu-  
 306 clidiana haciendo una rotación de 180 grados alrededor  
 307 de cualquier punto sobre la recta.

308 En lenguaje moderno, Sternberg aclara en [11] que esta cuarta geo-  
 309 metría descrita por Poincaré es la versión bidimensional del espacio  
 310 de de Sitter. Es decir, uno puede considerar el grupo  $SO(1, 2)$  como el  
 311 grupo de isometrías de la geometría de Lobachevsky  $SO(1, 2)/SO(2)$ .



312 Pero  $SO(1, 2)$  también se puede ver como el grupo de automorfismos  
 313 del espacio de de Sitter bidimensional  $SO(1, 2)/SO(1, 1)$ . Una de las  
 314 formas degeneradas de este hiperboloide de una hoja es el paraboloides  
 315 hiperbólico. La geometría correspondiente es la del espacio de Min-  
 316 kowski bidimensional. Las propiedades (1), (2) y (3) a las que se refiere  
 317 Poincaré son, respectivamente, (1) la existencia de direcciones nulas;  
 318 (2) la división de todas las demás direcciones en direcciones *espaciales*  
 319 y *temporales*; y (3) la imposibilidad de realizar una transformación de  
 320 Lorentz que lleve una línea de universo que tiene velocidad menor a la  
 321 de la luz, a otra con velocidad mayor a la de la luz, o viceversa.

322 Retrospectivamente, una de las grandes enseñanzas de la teoría de  
 323 la relatividad, es que no hay una noción bien definida de *espacio* o  
 324 de *tiempo*, sino que lo que hay es una noción tetradimensional de *un*  
 325 *espaciotiempo*. Al parecer, la expresión de esta síntesis se debe a Her-  
 326 mann Minkowski, ex profesor de Einstein, quien en 1907 desarrolló el  
 327 modelo geométrico asociado a la invariancia de la forma cuadrática  
 328  $x^2 + y^2 + z^2 - c^2t^2$ .

## 329 Segunda parte. Algunas explicaciones 330 cuantitativas

331 Después de echarles un vistazo a las citas recopiladas en el Apéndice, y  
 332 de tener en cuenta que, para Poincaré, presumiblemente, una manera  
 333 natural de organizar nuestro entendimiento y conocimiento del mundo  
 334 físico, era a través de la teoría de grupos de Lie, abordaremos, con el  
 335 fin de ilustrar de manera concreta el «¿cómo imaginamos que lo haría  
 336 Poincaré?», el problema de determinar, bajo hipótesis apropiadamen-  
 337 te restringidas a un mundo espacialmente unidimensional, *los posibles*  
 338 *grupos de observadores inerciales*.

339 Trataremos primeramente, con todo detalle, el problema conoci-  
 340 do como «el elevador de Einstein». Después de ello enunciaremos el  
 341 «Principio de la relatividad» o «Principio de equivalencia entre los ob-  
 342 servadores inerciales» desde un punto de vista suficientemente preciso  
 343 para conducirnos a un grupo muy general a partir del cual podremos  
 344 determinar, bajo ciertas hipótesis especiales, los subgrupos de Galileo  
 345 y de Lorentz.

346 **Problema.** Un elevador se encuentra en el último piso de un edificio  
 347 muy alto. Dentro de él se encuentra un físico con una pelota en su  
 348 mano. Al tiempo  $t = 0$ , se rompe la cuerda del elevador y éste cae  
 349 libremente junto con el físico que va adentro. En el instante  $t_0 > 0$

350 el físico lanza verticalmente hacia arriba su pelota imprimiéndole para  
 351 ello una velocidad inicial que —según él— tiene el valor  $v_0$ .

352 La misma serie de eventos está siendo registrada por otro físico que  
 353 se encuentra en la planta baja del edificio (al nivel del suelo).

354 ¿Cómo describe el experimentador del elevador?

355 (a) su propio movimiento;

356 (b) el movimiento de la pelota;

357 (c) el movimiento del experimentador en la planta baja.

358 ¿Cómo describe el experimentador del suelo?

359 (a') su propio movimiento;

360 (b') el movimiento de la pelota;

361 (c') el movimiento del experimentador en el elevador.

362 Responderemos a estas preguntas en el orden inverso en que se han  
 363 planteado.

364 Comenzamos con la descripción que realiza el experimentador del  
 365 suelo del movimiento del elevador a partir del instante  $t = 0$  en que se  
 366 rompe la cuerda. Su descripción es:

$$t \mapsto x_e(t) = -\frac{1}{2} g t^2 + h_0.$$

367 Para ello, el experimentador del suelo ha elegido un marco de referencia  
 368 cuyo origen está en el suelo (*e.g.*, el sitio donde él se encuentra) y cuya  
 369 dirección positiva es «hacia arriba». En particular, la descripción que él  
 370 hace de sí mismo es  $t \mapsto x_s(t) = 0$  para todo  $t$ . La posición del elevador  
 371 en el instante  $t = 0$  es  $h_0 > 0$ .

372 El movimiento de la pelota, visto desde el suelo, es de caída libre. El  
 373 instante a partir del cual se comienza a hacer la descripción es  $t_0 > 0$ .  
 374 La posición inicial es  $x_e(t_0)$  y la velocidad inicial  $v'_0$  es hacia arriba (*i.e.*,  
 375 positiva). Por lo tanto, la descripción de dicho movimiento es,

$$t \mapsto x_p(t) = -\frac{1}{2} g (t - t_0)^2 + v'_0(t - t_0) + x_e(t_0).$$

376 La descripción que hace el experimentador en el elevador del movi-  
 377 miento de la pelota —digamos  $t \mapsto \tilde{x}_p(t)$ — debe estar relacionada con  
 378 la descripción hecha por el experimentador en el suelo de la siguiente  
 379 manera:

$$\tilde{x}_p(t) = x_p(t) - x_e(t), \quad \text{para todo } t \geq t_0.$$

380 Obsérvese que,

$$\begin{aligned}
 x_p(t) - x_e(t) &= -\frac{1}{2}g(t-t_0)^2 + v'_0(t-t_0) + x_e(t_0) - \left(-\frac{1}{2}gt^2 + h_0\right) \\
 &= -\frac{1}{2}g(t-t_0)^2 + v'_0(t-t_0) + \left(-\frac{1}{2}gt_0^2 + h_0\right) \\
 &\quad - \left(-\frac{1}{2}gt^2 + h_0\right) \\
 &= (v'_0 + gt_0)(t-t_0).
 \end{aligned}$$

381 Sin embargo, desde el punto de vista del experimentador en el elevador  
 382 —sin hacer referencia alguna al observador en el suelo— la descripción  
 383 del movimiento de la pelota debe verse simplemente como un movi-  
 384 miento rectilíneo y uniforme con velocidad  $v_0$ . Si el marco de referencia  
 385 elegido por el experimentador del elevador tiene por origen el sitio del  
 386 elevador donde él se encuentra (de manera que la descripción que él  
 387 hace de sí mismo es  $t \mapsto \tilde{x}_e(t) = 0$  para todo  $t$ ) y toma por dirección  
 388 positiva «hacia arriba», entonces, su descripción del movimiento de la  
 389 pelota a partir del instante  $t = 0$  debe ser:

$$t \mapsto \tilde{x}_p(t) = \begin{cases} 0 & \text{si } 0 < t < t_0, \\ v_0(t-t_0) & \text{si } t \geq t_0. \end{cases}$$

390 En consecuencia, al comparar con la descripción del observador en el  
 391 suelo, se encuentra que

$$v'_0 = v_0 - gt_0.$$

392 La interpretación de esta relación es sencilla: desde el punto de vista del  
 393 observador en el suelo, el elevador llevaba una velocidad negativa (*i.e.*,  
 394 el elevador se estaba moviendo «hacia abajo») igual a  $gt_0$  justo en el  
 395 instante en que el observador del elevador lanza la pelota verticalmen-  
 396 te hacia arriba. En otras palabras, para el observador en el suelo *las*  
 397 *velocidades se suman algebraicamente*.

398 Nótese, finalmente, que la descripción que hace el experimentador  
 399 del elevador del experimentador en el suelo es la siguiente:

$$t \mapsto \tilde{x}_s(t) = \frac{1}{2}gt^2 - h_0.$$

400 El punto a ilustrar con esto es la simetría de las descripciones dadas  
 401 por un observador y otro. Aunque sus descripciones del movimiento de  
 402 la pelota son diferentes, lo que pueden decir respecto a eventos concretos  
 403 que involucren a la pelota es enteramente similar. Por ejemplo: ¿en

404 qué instante la pelota y el observador del suelo estarán en el mismo  
405 sitio? Ambos observadores dan la misma respuesta.

406 **Ejercicio.** Suponer que en el instante  $t_0$  el observador del suelo lanza  
407 también una pelota  $p'$  verticalmente hacia arriba con una velocidad  
408 inicial que, según él, es  $w_0$ . ¿Cómo describe el observador del elevador  
409 el movimiento  $t \mapsto \tilde{x}_{p'}(t)$  de esta pelota?

## 410 Sistemas de referencia inerciales. La 411 primera ley de Newton y el grupo de 412 observadores inerciales

413 Para centrar la discusión y fijar ideas, consideremos el contexto propor-  
414 cionado por el problema del elevador recién discutido. En ese contexto,  
415 podemos preguntar: ¿Cómo (o con base en qué) se puede preferir la  
416 descripción de un observador en lugar de la del otro? Puede darse una  
417 primera respuesta alegando que en este problema *existe mayor eviden-*  
418 *cia experimental* para pensar que en definitiva la descripción que hace  
419 el observador del elevador romperá abruptamente la simetría. Dicho de  
420 manera chusca: el físico del elevador no vivirá para ver el final de la  
421 película. Alterará bruscamente su estado de movimiento al chocar con-  
422 tra el suelo. De manera más concisa, *el criterio* para decidir o preferir  
423 la descripción de un observador sobre la de otro lo proporcionará la  
424 *Primera Ley de Newton*:

425 La forma en que la mayoría de nosotros recuerda el enunciado de la  
426 primera ley de Newton es más o menos la siguiente: *un cuerpo sobre el*  
427 *que no actúan fuerzas, conserva su estado de movimiento rectilíneo y*  
428 *uniforme*; esto es, en línea recta y *sin aceleración*. El contenido neto de  
429 esta afirmación es que si no hay fuerza, no hay aceleración (*i.e.*, *No Fuer-*  
430 *za*  $\Rightarrow$  *No Aceleración*). Equivalentemente, si hay aceleración es porque  
431 actúa una fuerza (*i.e.*, *Fuerza*  $\Leftarrow$  *Aceleración*). En otras palabras, la  
432 aceleración observada en el movimiento de un objeto es imputable a la  
433 presencia de fuerzas. Pero esto sólo sucede en los *sistemas de referencia*  
434 *inerciales*. De ahí que la primera ley de Newton sirva precisamente para  
435 caracterizarlos y, de hecho, definirlos. En particular, desde un punto de  
436 vista muy apegado a la lógica y al espíritu de la matemática, la primera  
437 ley de Newton puede enunciarse así:

438 **Primera ley de Newton.** Un observador (o sistema de referencia) es  
439 inercial si la siguiente proposición es verdadera:

$$\text{No Fuerza} \quad \Longrightarrow \quad \text{No Aceleración.}$$

440 En el ejemplo del elevador, si hubieran más objetos fijos en el sistema  
 441 de referencia del observador  $\mathcal{O}$  del suelo que en el sistema de referencia  
 442 del observador  $\tilde{\mathcal{O}}$  del elevador, sería *más fácil* o, como dice Poincaré (ver  
 443 el Apéndice), *más conveniente*, pensar que  $\tilde{\mathcal{O}}$  no es inercial porque su  
 444 aceleración es atribuible al *campo gravitacional* de la tierra.

445 Por completitud, conviene hacer notar que en este contexto lógico,  
 446 la *Segunda Ley de Newton* se enunciaría de la siguiente manera:

447 **Segunda ley de Newton.** En un sistema de referencia inercial, la  
 448 siguiente proposición es verdadera:

$$\text{No Fuerza} \quad \Longleftarrow \quad \text{No Aceleración.}$$

449 De hecho, se observa la relación  $F = ma$ , siendo  $m$  una constante.

450 Para los fines que perseguimos en esta exposición, la consecuencia  
 451 más importante de la primera ley de Newton es el siguiente,

452 **Principio de equivalencia o relatividad de Poincaré.** Si dos siste-  
 453 mas de referencia —digamos  $\mathcal{O}$ , con mediciones  $\{x, t\}$  y  $\tilde{\mathcal{O}}$  con medicio-  
 454 nes  $\{\tilde{x}, \tilde{t}\}$ — al describir el movimiento de un mismo objeto de referencia  
 455  $R$  arbitrario —digamos,  $t \mapsto x_R(t)$ , según  $\mathcal{O}$  y  $\tilde{t} \mapsto \tilde{x}_R(\tilde{t})$ , según  $\tilde{\mathcal{O}}$ —  
 456 tienen la propiedad de que,

$$x_R''(t) = 0 \quad \Longleftrightarrow \quad \tilde{x}_R''(\tilde{t}) = 0,$$

457 entonces  $\mathcal{O}$  y  $\tilde{\mathcal{O}}$  son físicamente indistinguibles; es decir, no existe fuerza  
 458 alguna que identifique uno y que no pueda también identificar el otro.

459 Esta formulación del Principio de Equivalencia entre observadores  
 460 inerciales tiene la virtud de proporcionar un criterio matemático conciso  
 461 para caracterizar las relaciones que deben guardar entre sí las observa-  
 462 ciones de espacio y tiempo registradas por dos observadores inerciales  
 463 cualesquiera. De hecho, es fácil argumentar que si existe un sistema  
 464 de referencia inercial, existen muchos y además, que el conjunto de to-  
 465 dos los sistemas de referencia inerciales tiene, de manera natural, la  
 466 estructura de un *grupo*.

467 En efecto, consideremos el conjunto de todas las transformaciones

$$\begin{aligned} \Phi: \mathbb{R}^2 \supset U &\rightarrow \tilde{U} \subset \mathbb{R}^2, \\ \begin{pmatrix} x \\ t \end{pmatrix} &\mapsto \begin{pmatrix} \tilde{x} \\ \tilde{t} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} g(x, t) \\ h(x, t) \end{pmatrix}, \end{aligned}$$

468 diferenciables, invertibles y con inversa,

$$\begin{aligned} \Phi^{-1}: \mathbb{R}^2 \supset \tilde{U} &\rightarrow U \subset \mathbb{R}^2, \\ \begin{pmatrix} \tilde{x} \\ \tilde{t} \end{pmatrix} &\mapsto \begin{pmatrix} x \\ t \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} G(\tilde{x}, \tilde{t}) \\ H(\tilde{x}, \tilde{t}) \end{pmatrix}, \end{aligned}$$

469 diferenciable, tales que, para cada curva  $t \mapsto x(t)$  y su correspondiente  
470 imagen  $\tilde{t} \mapsto \tilde{x}(\tilde{t})$ , se verifique que,

$$x''(t) = 0 \quad \Longleftrightarrow \quad \tilde{x}''(\tilde{t}) = 0.$$

471 Obsérvese que, dada  $t \mapsto x(t)$ , se obtiene que,  $\tilde{t} = h(x(t), t) = \phi(t)$ ;  
472 esto es, una función que solamente depende de  $t$ . Supondremos que  
473 esta función es diferenciable y con derivada distinta de cero en una  
474 vecindad, de manera que se puede garantizar que la función inversa  
475 también es diferenciable:

$$t = \phi^{-1}(\tilde{t}) \quad \text{y} \quad (\phi^{-1})'(\tilde{t}) = \frac{1}{\phi'(\phi^{-1}(\tilde{t}))}.$$

476 Obsérvese que,

$$\phi'(t) = h_x(x(t), t) x'(t) + h_t(x(t), t),$$

477 de manera que,

$$(\phi^{-1})'(\tilde{t}) = \frac{1}{h_x(x(\phi^{-1}(\tilde{t})), \phi^{-1}(\tilde{t})) x'(\phi^{-1}(\tilde{t})) + h_t(x(\phi^{-1}(\tilde{t})), \phi^{-1}(\tilde{t}))}.$$

478 Sin embargo, abreviaremos la notación y escribiremos simplemente,

$$(\phi^{-1})' = \frac{1}{h_x x' + h_t}.$$

479 Por otro lado, de  $\tilde{x} = g(x, t)$ , y de  $t \mapsto x(t)$  se obtiene  $\tilde{x}(t) = g(x(t),$   
480  $t)$  y poniendo  $t = \phi^{-1}(\tilde{t})$  se obtiene la curva imagen,

$$\tilde{t} \mapsto \tilde{x}(\tilde{t}) = g(x(\phi^{-1}(\tilde{t})), \phi^{-1}(\tilde{t})).$$

481 En consecuencia,

$$\tilde{x}'(\tilde{t}) = \left( g_x(x(\phi^{-1}(\tilde{t})), \phi^{-1}(\tilde{t})) x'(\phi^{-1}(\tilde{t})) + \right. \\ \left. g_t(x(\phi^{-1}(\tilde{t})), \phi^{-1}(\tilde{t})) \right) (\phi^{-1})'(\tilde{t}).$$

482 Abreviamos todo esto escribiéndolo simplemente así:

$$\tilde{x}' = \frac{g_x x' + g_t}{h_x x' + h_t},$$

483 y entendiendo que la derivada  $\tilde{x}'$  que aparece en el lado izquierdo es con  
 484 respecto al argumento  $\tilde{t}$ , mientras que las derivadas  $x'$  que aparecen en  
 485 el lado derecho son con respecto al argumento  $t$ . No es difícil entonces  
 486 demostrar que,

$$\tilde{x}'' = \frac{(h_x x' + h_t)(g_x x'' + g_{xx}(x')^2 + 2g_{xt}x' + g_{tt})}{(h_x x' + h_t)^3} - \frac{(g_x x' + g_t)(h_x x'' + h_{xx}(x')^2 + 2h_{xt}x' + h_{tt})}{(h_x x' + h_t)^3},$$

487 donde nuevamente, la derivada  $\tilde{x}''$  que aparece en el lado izquierdo es  
 488 con respecto al argumento  $\tilde{t}$ , mientras que las derivadas  $x''$  y  $x'$  que  
 489 aparecen en el lado derecho son con respecto al argumento  $t$ . Luego,  
 490 la condición  $\tilde{x}'' = 0$  si y sólo si  $x'' = 0$  se cumplirá, si y sólo si, para  
 491 cualquier trayectoria  $t \mapsto x(t)$  y para cualquier valor de la velocidad  $x'$ ,  
 492 se tiene,

$$(h_x x' + h_t)(g_{xx}(x')^2 + 2g_{xt}x' + g_{tt}) = (g_x x' + g_t)(h_{xx}(x')^2 + 2h_{xt}x' + h_{tt}),$$

493 de manera que las funciones  $h$  y  $g$  deben satisfacer el sistema de ecua-  
 494 ciones diferenciales parciales,

$$h_x g_{xx} = g_x h_{xx}, \quad h_t g_{tt} = h_{tt} g_t, \quad (1)$$

495

$$\begin{pmatrix} g_{xx} & 2g_{xt} \\ 2g_{xt} & g_{tt} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} h_t \\ h_x \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} h_{xx} & 2h_{xt} \\ 2h_{xt} & h_{tt} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} g_t \\ g_x \end{pmatrix}. \quad (2)$$

496 Con argumentos físicos podemos convencernos de que hemos de buscar  
 497 soluciones  $g$  y  $h$ , tales que  $g_x \neq 0$  y  $h_t \neq 0$ . También podemos argu-  
 498 mentar que la transformación  $\Phi_0 = id$  tiene obviamente la propiedad  
 499  $\tilde{x}'' = 0 \Leftrightarrow x'' = 0$  y las funciones componentes de  $\Phi_0$  ciertamente satis-  
 500 facen  $g_x \neq 0$  y  $h_t \neq 0$ . Cualquier topología «razonable» en el conjunto  
 501 de las transformaciones  $\Phi$  ha de producirnos toda una vecindad de  
 502  $\Phi_0 = id$  con transformaciones  $\Phi$  que satisfacen las mismas condiciones.  
 503 Luego, las ecuaciones (1) dicen que

$$\frac{\partial}{\partial x} \left( \frac{h_x}{g_x} \right) = 0 \quad \text{y} \quad \frac{\partial}{\partial t} \left( \frac{g_t}{h_t} \right) = 0,$$

504 de manera que,

$$h_x = a g_x \quad \text{y} \quad h_t = \varphi g_t,$$

505 siendo  $a$  una función de  $t$  únicamente y  $\varphi$  una función de  $x$  únicamente.  
 506 En particular,  $\partial_x(h - ag) = 0$  y  $\partial_t(h - \varphi g) = 0$ , de donde resulta que

507  $h - ag = b$ , siendo  $b$  una función de  $t$  solamente y  $h - \varphi g = \psi$ , siendo  
 508  $\psi$  función solamente de  $x$ . Se sigue fácilmente que,

$$g = \frac{\psi - b}{a - \varphi} \quad \text{y} \quad h = \frac{a\psi - b\varphi}{a - \varphi},$$

509 y se puede demostrar directamente que,

$$\Delta(J\Phi) = \det \begin{pmatrix} g_x & g_t \\ h_x & h_t \end{pmatrix} = (\varphi - a) g_x g_t$$

510 de manera que  $\varphi - a \neq 0$  y  $g_t \neq 0$  (además de que ya teníamos  $g_x \neq 0$ ).  
 511 Finalmente, usando las ecuaciones (2), se puede ver que,

$$\frac{\partial \Delta(J\Phi)}{\partial t} = 3 (h_t)^2 \left( \frac{1}{\varphi} \right)' \quad \text{y} \quad \frac{\partial \Delta(J\Phi)}{\partial x} = 3 (g_x)^2 a'.$$

## 512 **Ejemplo. Las transformaciones de Galileo**

513 Consideraremos el subconjunto de las transformaciones definidas por  
 514 las condiciones siguientes:

$$h \text{ no depende de } x \text{ y} \tag{3}$$

515

$$h \text{ está bien definida para todo } t. \tag{4}$$

516 En particular (3) dice que  $h_x = 0$  y por lo tanto,  $a = 0$ . Luego,

$$g(x, t) = \frac{b(t) - \psi(x)}{\varphi(x)} \quad \text{y} \quad h(x, t) = b(t).$$

517 Ahora se pueden usar estos resultados en las ecuaciones (2) y de-  
 518 mostrar que

$$b \left( \frac{1}{\varphi} \right)'' - \left( \frac{\psi}{\varphi} \right)'' = 0, \tag{5}$$

519 y

$$2 \left( \frac{1}{\varphi} \right)' (b')^2 = b'' \left( b \left( \frac{1}{\varphi} \right)' - \left( \frac{\psi}{\varphi} \right)' \right). \tag{6}$$

520 Notar que para concluir (5) es preciso usar la invertibilidad de  $\Phi$  así:

$$\Delta(J\Phi) = b' \left( b \left( \frac{1}{\varphi} \right)' - \left( \frac{\psi}{\varphi} \right)' \right) \neq 0.$$



521 Se puede también probar que la ecuación (5), a su vez conduce a,

$$\left(\frac{1}{\varphi}\right)'' = 0 \quad \text{y} \quad \left(\frac{\psi}{\varphi}\right)'' = 0,$$

522 (suponer lo contrario y obtener una contradicción). Por lo tanto,

$$\left(\frac{1}{\varphi}\right)' = A = \text{const.} \quad \text{y} \quad \left(\frac{\psi}{\varphi}\right)' = B = \text{const.}$$

523 A continuación se puede demostrar que la ecuación (6) se satisface  
524 si y sólo si,

$$\frac{d}{dt} \left\{ (b')^{-1} \left( b \left(\frac{1}{\varphi}\right)' - \left(\frac{\psi}{\varphi}\right)' \right) \right\} = -\left(\frac{1}{\varphi}\right)'.$$

525 Resolviendo para  $b$  se obtiene que,

$$b(t) = \frac{b(0)(Ab(0) - B) - b'(0)Bt}{Ab(0) - B - Ab'(0)t}.$$

526 Notar que si  $A \neq 0$ , la transformación  $t \mapsto \tilde{t}$  es singular para  $t$  igual  
527 a,

$$t_{\text{sing}} = \frac{Ab(0) - B}{Ab'(0)} = \frac{b(0) + \psi(0)}{b'(0)} - \frac{\psi'(0)}{b'(0)} \frac{\varphi(0)}{\varphi'(0)}.$$

528 Por lo tanto, si  $t \mapsto \tilde{t}$  ha de estar bien definida para todo valor de  $t$   
529 (condición (4)), entonces  $A = 0$  y las transformaciones quedan bajo las  
530 hipótesis (3) y (4) así:

$$\begin{aligned} x \mapsto g(x, t) &= (b'(0)t + b(0) + \psi'(0)x + \psi(0)) \varphi(0)^{-1} \quad \text{y} \\ t \mapsto b(t) &= b'(0)t + b(0). \end{aligned}$$

531 Obsérvese que al interpretar a  $t$  como el tiempo, la «ley de trans-  
532 formación»  $t \mapsto \tilde{t} = b'(0)t + b(0)$  simplemente dice que el observador  
533  $\tilde{\mathcal{O}}$  usa una escala diferente a la que usa  $\mathcal{O}$  para medir el tiempo ( $b'(0)$ )  
534 y que  $\tilde{\mathcal{O}}$  ha fijado su origen temporal en un evento distinto al fijado  
535 por  $\mathcal{O}$ . Se puede argumentar que *todos* los observadores pueden usar,  
536 en principio, el mismo patrón para medir el tiempo y que por tanto, las  
537 transformaciones posibles son:

$$x \mapsto \tilde{x} = \varphi(0)^{-1} \psi'(0)x + \varphi(0)^{-1} t + \psi(0) + b(0) \quad \text{y} \quad t \mapsto \tilde{t} = t + b(0).$$

538 Pero entonces nuevamente se puede argumentar que todos los observa-  
 539 dores pueden, en principio, usar el mismo patrón para medir distancias  
 540 y que por tanto, las transformaciones posibles son:

$$x \mapsto \tilde{x} = x + \psi'(0)^{-1}t + \psi(0) + b(0) \quad \text{y} \quad t \mapsto \tilde{t} = t + b(0).$$

541 En este momento podemos ya reconocer que el conjunto —en realidad  
 542 *subgrupo*— formado por las transformaciones de este tipo, depende de  
 543 tres parámetros reales:  $b(0) =: t_0$  que corresponde a una elección de  
 544 origen temporal;  $\psi(0) + b(0) =: x_0$  que corresponde a una elección de  
 545 origen espacial;  $\psi'(0)^{-1} = v$  que es la velocidad con la que  $\mathcal{O}$  obser-  
 546 va moverse a  $\tilde{\mathcal{O}}$ . Las ecuaciones de transformación de Galileo pueden  
 547 entonces escribirse así:

$$\tilde{x} = x + vt + x_0 \quad \text{y} \quad \tilde{t} = t + t_0.$$

### 548 **Ejemplo. Las transformaciones de Lorentz**

549 Hemos llegado a las transformaciones de Galileo tras resolver el sistema  
 550 de ecuaciones diferenciales parciales (1) y (2) bajo las hipótesis (3) y  
 551 (4) que simplificaron considerablemente el sistema. Sin embargo, caben  
 552 otras alternativas. Por ejemplo, se podría pedir que la derivada de  $\Phi$ ,

$$J\Phi = \begin{pmatrix} g_x & g_t \\ h_x & h_t \end{pmatrix},$$

553 pertenezca al grupo de transformaciones lineales que preservan una  
 554 forma bilineal  $B: \mathbb{R}^2 \times \mathbb{R}^2 \rightarrow \mathbb{R}$ . Esto es, pedir que,

$$J\Phi \in G_B = \{g: \mathbb{R}^2 \rightarrow \mathbb{R}^2 \mid B(gu, gv) = B(u, v) \text{ para todos } u, v \in \mathbb{R}^2\}.$$

555 Supongamos por lo pronto que las entradas matriciales de la derivada  
 556  $J\Phi$ , satisfacen las condiciones

$$g_x = h_t \quad \text{y} \quad h_x = g_t,$$

557 (obsérvese el parecido con las condiciones de Cauchy-Riemann de la  
 558 variable compleja; de hecho éstas últimas serían  $g_x = h_t$  y  $h_x = -g_t$ ).  
 559 El que sean estas condiciones las que se satisfagan dicen que la forma  
 560 bilineal  $B$  que habrá de preservarse es,

$$B\left(\begin{pmatrix} x \\ t \end{pmatrix}, \begin{pmatrix} x \\ t \end{pmatrix}\right) = x^2 - t^2.$$

561 En este caso, comenzamos por determinar las funciones  $a$  y  $b$  de  $t$  para  
 562 las que  $h_x = a g_x$  y  $b = h - a g$ , así como las funciones  $\varphi$  y  $\psi$  de  $x$   
 563 definidas por las ecuaciones  $h_t = \varphi g_t$  y  $\psi = h - \varphi g$ , junto con las  
 564 condiciones adicionales de que  $J\Phi$  preserve  $B$  (ie,  $g_x = h_t$  y  $h_x = g_t$ ),  
 565 que son las condiciones que ahora remplazan a (3) y a (4) de la sección  
 566 anterior. No es difícil ver que con estas hipótesis ahora se tiene,

$$h_x = a g_x = a h_t = g_t \quad \text{y} \quad h_t = \varphi g_t = \varphi h_x = g_x.$$

567 En particular

$$g_x = \varphi h_x = \frac{1}{a} h_x,$$

568 y suponiendo esta vez que  $h_x \neq 0$ , tendremos

$$\varphi = \frac{1}{a} = \text{constante} = \frac{1}{a_0}.$$

569 Luego,

$$a - \varphi = a_0 - \frac{1}{a_0} = \frac{a_0^2 - 1}{a_0} = \beta_0,$$

570 y por lo tanto,

$$g = \frac{\psi - b}{\beta_0} \quad \text{y} \quad h = \frac{a\psi - b\varphi}{\beta_0} = \frac{a_0^2\psi - b}{a_0\beta_0}.$$

571 Las ecuaciones  $g_x = h_t$  y  $h_x = g_t$  conducen ahora ambas a la ecuación,

$$a_0\psi' = -b' = \text{constante} = a_0\psi'(0),$$

572 y por lo tanto,

$$\begin{aligned} \psi(x) &= \psi'(0)x + \psi(0), \\ b(t) &= -a_0\psi'(0)t + b(0). \end{aligned}$$

573 De manera que

$$\begin{aligned} \tilde{x} = g(x, t) &= \frac{\psi'(0)x + a_0\psi'(0)t + \psi(0) - b(0)}{\beta_0}, \\ \tilde{t} = h(x, t) &= \frac{a_0\psi'(0)x + \psi'(0)t + a_0\psi(0) - a_0^{-1}b(0)}{\beta_0}. \end{aligned}$$

574 Pero éstas no son otra cosa que las transformaciones de Lorentz, o  
 575 de la teoría de la relatividad, en dos dimensiones. Para verlo, basta  
 576 identificar las constantes que aparecen en las últimas ecuaciones con  
 577 los datos usuales y tener en cuenta que la nuestras coordenadas  $t$  y  $\tilde{t}$   
 578 deben ser realmente  $ct$  y  $c\tilde{t}$ , respectivamente. Las fórmulas usuales son:

$$\begin{aligned} \tilde{x} &= \gamma(x - vt) + x_0, \quad \text{con} \quad \gamma = \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-\frac{1}{2}}, \\ \tilde{t} &= \gamma\left(t - \frac{v}{c^2}x\right) + t_0. \end{aligned}$$

579 **Epílogo**

580 Con un enfoque sencillo es posible dar cuenta de los diferentes *grupos*  
 581 *de transformaciones* que pueden actuar en un espacio de dimensión dos  
 582 y cuyas coordenadas podrían interpretarse físicamente como medicio-  
 583 nes de espacio y tiempo. La forma de haber planteado aquí el problema  
 584 está fuertemente inspirada en las enseñanzas de Poincaré —y en lo que  
 585 aprendí directamente de mi profesor Shlomo Sternberg— tanto desde  
 586 un punto de vista filosófico, como desde un punto de vista matemático.  
 587 El que Poincaré haya comprendido la clasificación de las diferentes geo-  
 588 metrías bidimensionales *es, de facto*, un fuerte reflejo de la fuerza, de  
 589 la profundidad y de la trascendencia de sus reflexiones e ideas acerca  
 590 de la relación entre la geometría y la física.

591       ... La geometría no es una ciencia experimental; la expe-  
 592 riencia proporciona únicamente la ocasión para que nosotros  
 593 reflexionemos sobre las ideas geométricas que pre-existen en  
 594 nosotros. Pero la ocasión es necesaria; si no existiera, no re-  
 595 flexionaríamos y si nuestras experiencias fueran diferentes,  
 596 sin duda nuestras reflexiones serían diferentes. El espacio  
 597 no es una forma de nuestra sensibilidad; es un instrumento  
 598 que sirve, no para representarnos las cosas, sino para razo-  
 599 nar acerca de las cosas [...] Por lo tanto, nuestra elección  
 600 [de geometría del universo] no está impuesta por la expe-  
 601 riencia. Sólo está guiada por ella, pero permanece libre; si  
 602 elegimos tal o cual geometría no lo hacemos porque una sea  
 603 más *verdadera* que la otra, sino porque una es más *conve-*  
 604 *niente* que la otra.

605       ... Así, decimos que la geometría es el estudio de un conjun-  
 606 to de leyes ligeramente distintas de las que nuestros instru-  
 607 mentos realmente obedecen, pero mucho más simples; leyes  
 608 que no gobiernan objeto natural alguno, pero que son conce-  
 609 bibles por el espíritu humano. En este sentido, la geometría  
 610 es una convención; una especie de arreglo entre nuestro amor  
 611 por la simplicidad y nuestro deseo de no apartarnos dema-  
 612 siado de lo que nos enseñan los instrumentos. Esta conven-  
 613 ción define a la vez el espacio y el instrumento perfecto.

614       ¿Cuál es la geometría del espacio físico en el que vivimos? Hoy sabe-  
 615 mos que en el corazón de esta pregunta se encuentra —podríamos decir  
 616 que genéticamente instalada— la antes llamada *Conjetura de Poin-*  
 617 *caré* y hoy llamado *Teorema de Perelman*. Sin duda alguna las apor-  
 618 taciones de Poincaré fueron enormes. Tan solo el que haya abordado el

619 tema de la geometría bajo una gran cantidad de preguntas relacionadas  
 620 con la física y sus mediciones, así como bajo las múltiples reflexiones y  
 621 posturas filosóficas con que lo hizo, por un lado y, por otro, emplean-  
 622 do en todo momento una metodología matemática seria y rigurosa, lo  
 623 sitúan como uno de los más grandes matemáticos y físicos teóricos de  
 624 todos los tiempos. Yo, por lo pronto, seguiré encendiéndole mis velado-  
 625 ras a Poincaré para «que me salgan los teoremas».

## 626 Apéndice

### 627 ¿Qué dice Poincaré?

#### Resumen 1

Tomado de H. Poincaré; *Ciencia e hipótesis*.

#### Capítulo IX. Las hipótesis en Física

628 La experiencia es la única fuente de la verdad. . . . (Aunque)  
 629 no es suficiente observar; es preciso utilizar las observacio-  
 630 nes y para ello es necesario generalizar. [. . .] Contentarnos  
 631 con la experiencia totalmente desnuda . . . sería desconocer  
 632 completamente el verdadero carácter de la ciencia . . .

633 [la experiencia no nos da más que un cierto número de pun-  
 634 tos aislados, es preciso reunirlos con un trazo continuo; es  
 635 ésa una . . . generalización. Pero se hace más, la curva que  
 636 se trace pasará entre los puntos observados y cerca de esos  
 637 puntos; no pasará por esos mismos puntos. Así, no nos li-  
 638 mitamos a generalizar la experiencia, la corregimos . . .]

639 [. . .] se hace la ciencia con hechos, . . . (pero) el científico  
 640 debe ordenar(los) [. . .] y, ante todo, debe prever(los)

641 . . . sin la generalización, la previsión es imposible. Las cir-  
 642 cunstancias en que se ha observado no se repetirán jamás  
 643 todas a la vez; . . . lo único que se puede afirmar es que en  
 644 circunstancias análogas un hecho análogo se repetirá. En-  
 645 tonces, para prever es preciso, al menos, invocar la analogía,  
 646 es decir, generalizar. . . . Gracias a la generalización, cada  
 647 hecho observado nos permite prever otros en gran número.  
 648 (Pero,) por más sólidamente asentada que pueda parecer-  
 649 nos una previsión no estamos jamás absolutamente seguros  
 650 de que la experiencia no la desmentirá, si nos proponemos  
 651 verificarla. . . . No se debe, pues, desdeñar jamás hacer una  
 652 verificación cuando se presente la ocasión. Pero toda expe-

653 riencia es larga y difícil. De lo poco que podamos alcanzar  
654 directamente es preciso sacar el mejor partido; es necesario  
655 ... aumentar el rendimiento de la máquina científica.

656 [hay buenas y malas experiencias. Éstas se acumularon en  
657 vano. ... Un único trabajo de un maestro verdadero, ...  
658 bastará para hacerlas caer en el olvido. ... Una buena ex-  
659 periencia ... es la que nos hace conocer algo más que un  
660 hecho aislado, ... (la) que nos permite prever, ... la que  
661 nos permite generalizar.]

### IX.2. La unidad de la naturaleza

662 Toda generalización supone . . . creencia en la unidad y  
663 en la simplicidad de la naturaleza. (En la unidad, porque  
664 ¿qué) resultaría si las distintas partes del universo no fueran  
665 como los órganos de un mismo cuerpo? . . . (En cuanto a  
666 la simplicidad,) toda ley es considerada simple hasta que se  
667 demuestre lo contrario.

668 ¿Cómo justificar la simplicidad en presencia de descubri-  
669 mientos que nos muestran cada día detalles más ricos y  
670 más complejos? ¿Cómo conciliar la unidad y la simplici-  
671 dad? Para que la ciencia sea posible, es necesario detenerse  
672 cuando se ha encontrado la simplicidad. Es ése el único te-  
673 rreno sobre el que podemos elevar el edificio de nuestras  
674 generalizaciones. . . . Si una ley simple ha sido observada en  
675 muchos casos particulares, podemos suponer legítimamente  
676 que será también cierta en los casos análogos. Rehusarnos  
677 a ello sería atribuir al azar un papel inadmisibles.

### IX.3. Función de la hipótesis

678 Toda generalización es una hipótesis; tiene por lo tanto, una  
679 función necesaria que nadie ha discutido jamás. Solamente  
680 que ella debe ser sometida a la verificación, lo más rápido y  
681 lo más frecuentemente posible. . . . Si no soporta esa prueba,  
682 se debe abandonar sin reservas.

683 [. . . el físico que acaba de renunciar a una de sus hipótesis  
684 debería estar . . . pleno de gozo, pues acaba de encontrar una  
685 inesperada ocasión de descubrimiento. . . . (Si su hipótesis  
686 no se confirma) es porque hay algo (inesperadamente) . . .  
687 extraordinario; es lo que se va a encontrar de desconocido  
688 y de nuevo.]

689 El firme propósito de someterse a la experiencia no basta;  
 690 hay todavía hipótesis peligrosas. Son, en primer lugar y so-  
 691 bre todo, las que son tácitas e inconscientes. Puesto que las  
 692 hacemos sin saber, somos impotentes para abandonarlas. Se  
 693 trata de un servicio que todavía nos puede prestar la física  
 694 matemática. Por la precisión que le es propia, nos obliga a  
 695 formular todas las hipótesis que haríamos sin ella, pero sin  
 696 dudar por ello.

697 ... Por otra parte, ... importa (mucho) no multiplicar des-  
 698 medidamente las hipótesis y no hacerlas más que una des-  
 699 pués de otra. ¿Si construimos una teoría fundada sobre  
 700 hipótesis múltiples y si la experiencia la condena, cuál es  
 701 entre nuestras premisas la que es necesario cambiar? e in-  
 702 versamente ¿si la experiencia tiene éxito se creará haber  
 703 verificado todas esas hipótesis a la vez?

#### IX.4. Origen de la física matemática

704 No basta que cada fenómeno elemental obedezca a leyes sim-  
 705 ples; es necesario que todos aquellos que se han de combinar  
 706 obedezcan a la misma ley. Sólo entonces la intervención de  
 707 la matemática puede ser útil; ellas nos enseñan a combi-  
 708 nar lo semejante. Su propósito es prever el resultado de una  
 709 combinación, sin tener necesidad de rehacer esa combina-  
 710 ción paso a paso. Si se tiene que repetir muchas veces una  
 711 operación, las matemáticas nos permiten evitar esa repeti-  
 712 ción haciéndonos conocer de antemano el resultado, por una  
 713 especie de inducción.

#### Resumen 2

Tomado de H. Poincaré; *El valor de la ciencia*.

#### XI.2. Objetividad de la ciencia

714 Lo que nos garantiza la objetividad del mundo en que vivi-  
 715 mos es que ese mundo nos es común con otros seres pensa-  
 716 tes. Por el contacto que tenemos con los otros hombres, re-  
 717 cibimos de ellos razonamientos totalmente hechos; sabemos  
 718 que esos razonamientos no son nuestros y, al mismo tiempo,  
 719 reconocemos allí la obra de seres racionales como nosotros.  
 720 Y como esos razonamientos parecen aplicarse al mundo de  
 721 nuestras sensaciones, creemos poder concluir que esos seres

722 racionales han visto lo mismo que nosotros; así sabemos que  
723 no hemos tenido un sueño.

724 Tal es, pues, la primera condición de la objetividad; lo que  
725 es objetivo debe ser común a muchos espíritus y, por consi-  
726 guiente, se debe transmitir de uno a otro, . . .

727 (Sin embargo) las sensaciones de otra persona serán un mun-  
728 do eternamente cerrado para nosotros. No tenemos ningún  
729 medio para verificar que la sensación que llamo roja, sea  
730 igual a la que mi vecino llama roja. . . . Las sensaciones son  
731 . . . intransmisibles o, más bien, todo lo que en ellas es cua-  
732 lidad pura es intransmisible . . . Desde este punto de vista,  
733 lo que es objetivo está desprovisto de toda cualidad y no es  
734 más que la relación pura.

735 [Supongamos que una cereza y una amapola producen en  
736 mi la sensación A y en él la sensación B, . . . , podremos  
737 comprobar que, tanto para él como para mi, la cereza y la  
738 amapola producen la misma sensación, puesto que él da el  
739 mismo nombre a las sensaciones que experimenta y yo hago  
740 lo mismo.]

741 Al mismo tiempo . . . debemos admitir . . . que nada que no  
742 sea transmisible es objetivo y que, en consecuencia, sólo las  
743 relaciones entre las sensaciones pueden tener un valor obje-  
744 tivo . . . No es objetivo nada más que lo idéntico para todos;  
745 ahora bien, no se puede hablar de una identidad semejante  
746 más que si es posible una comparación y puede ser converti-  
747 da en una «moneda de canje» que pueda transmitirse de un  
748 espíritu a otro. No tendrá, pues, valor objetivo, nada más  
749 que lo que sea transmisible por el «discurso», es decir, lo in-  
750 teligible. Pero eso no es más que una parte de la cuestión. Un  
751 conjunto absolutamente desordenado no podría tener valor  
752 objetivo, puesto que sería ininteligible, pero un conjunto or-  
753 denado puede no tener tampoco ninguno, si no corresponde  
754 a sensaciones efectivamente experimentadas.

755 En resumen, la única realidad objetiva son las relaciones  
756 entre las cosas, de las que resulta la armonía universal. Sin  
757 duda, esas relaciones, esa armonía, no podrán ser concebidas  
758 fuera de un espíritu que las conciba y que las sienta. Pero,  
759 sin embargo, son objetivas porque son, llegarán a serlo o  
760 permanecerán comunes a todos los seres pensantes.

761 ¿Qué es la ciencia? . . . es, en primer lugar, una clasificación,



762 un modo de relacionar hechos que las apariencias separan,  
 763 aunque estén ligados por un parentesco natural y oculto. En  
 764 otros términos, la ciencia es un sistema de relaciones. Aho-  
 765 ra bien, . . . solamente en las relaciones debe ser buscada la  
 766 objetividad; sería en vano buscarla en los seres considerados  
 767 como aislados unos de otros . . . (Luego,) cuando pregunta-  
 768 mos cuál es el valor objetivo de la ciencia, . . . no quiere decir,  
 769 ‘¿nos hace conocer la ciencia la verdadera naturaleza de las  
 770 cosas?’, sino ‘¿nos hace conocer las verdaderas relaciones de  
 771 las cosas?’ . . . A la primera pregunta nadie dudaría en res-  
 772 ponder que no, pero se puede ir mas lejos; no solamente es  
 773 que la ciencia no nos pueda hacer conocer la naturaleza de  
 774 las cosas, sino que nada es capaz de hacérsola conocer, . . .  
 775 (En cuanto a la segunda pregunta, cabe abundar:) ¿Tienen  
 776 un valor objetivo esas relaciones? Esto quiere decir: (¿serán)  
 777 las mismas para los que vengan después de nosotros? . . . Sin  
 778 duda muchas de las relaciones que se creían bien estableci-  
 779 das, han sido abandonadas, pero en su mayoría subsisten  
 780 y parece que deben subsistir. Entonces, ¿cuál es para ellas  
 781 la medida de su objetividad? . . . Es precisamente la misma  
 782 que para (nosotros la) creencia en los objetos exteriores. Es-  
 783 tos últimos son reales, porque las sensaciones que nos hacen  
 784 experimentar aparecen unidas entre sí por . . . (un) cemento  
 785 indestructible, y no por el azar de un día. Del mismo mo-  
 786 do, la ciencia nos revela otros vínculos más tenues pero no  
 787 menos sólidos entre los fenómenos, . . . (y) desde que se los  
 788 ha observado, ya no hay manera de no verlos.

## 789 Agradecimientos

790 Primeramente agradezco la hospitalidad del Departamento de Mate-  
 791 máticas de la Universidad Autónoma Metropolitana de Iztapalapa donde  
 792 este artículo fue escrito en su totalidad. Agradezco al Comité Edito-  
 793 rial de la Miscelánea Matemática por la invitación que me hizo a través  
 794 del Dr. Luis Hernández Lamóneda para escribir este artículo. Agradez-  
 795 co muy especialmente la retroalimentación que recibí de parte de la  
 796 Dra. Elena Vázquez Abal al leer las versiones preliminares del artículo.  
 797 Finalmente agradezco los apooyos recibidos por parte del CONACYT  
 798 (MB1411 Proyecto 106923), de la UAM y del CIMAT y que hicieron  
 799 posible mi estancia sabática.

800 **Bibliografía**

- 801 1. K. Brown, *Reflections on Relativity*, Lulu.com, Raleigh, N.C., 2011.
- 802 2. I. Kant, *Crítica de la razón pura*, Taurus Ediciones, México, 2006.
- 803 3. H. Poincaré, «A propos de la Théorie de M. Larmor»», *L'Éclairage élec-*  
804 *trique*, vol. 5, 1895, 5–14.
- 805 4. ———, «La théorie de Lorentz et le principe de réaction», *Archives*  
806 *néerlandaises des sciences exactes et naturelles*, vol. 5, 1900, 252–278.
- 807 5. ———, «Les relations entre la physique expérimentale et la physique
- 808 mathématique, Reproducido en Ciencia e Hipótesis (Capítulos 9 y 10)»,  
809 *Revue générale des sciences pures et appliquées*, vol. 11, 1900, .
- 810 6. ———, «Sur les principes de la mécanique, Reproducido en Ciencia e
- 811 Hipótesis (Capítulos 6 y 7)», *Bibliothèque du Congrès international de*  
812 *philosophie*, 1901, .
- 813 7. ———, «The Principles of Mathematical Physics, Congress of arts and
- 814 science, Universal Exposition, St. Louis», *Houghton, Mifflin and Com-*  
815 *pany*, 1904, 604–622.
- 816 8. ———, *Ciencia e hipótesis*, Espasa-Calpe, colección austral, Madrid,  
817 1963.
- 818 9. ———, *Ciencia y método*, Espasa Calpe, Madrid, 1965.
- 819 10. S. Sinha, «Poincaré and the Special Theory of Relativity», *Resonance*,  
820 vol. 5, 2000, 12–15.
- 821 11. S. Sternberg, «Imagery in scientific thought by A. Miller (book review)»,  
822 *The mathematical intelligencer*, vol. 8, 1986, 65–74.