

Augustin Pánek

O jistém problému z počtu pravděpodobnosti

Časopis pro pěstování matematiky a fysiky, Vol. 20 (1891), No. 2, 105--107

Persistent URL: <http://dml.cz/dmlcz/109225>

Terms of use:

© Union of Czech Mathematicians and Physicists, 1891

Institute of Mathematics of the Academy of Sciences of the Czech Republic provides access to digitized documents strictly for personal use. Each copy of any part of this document must contain these *Terms of use*.



This paper has been digitized, optimized for electronic delivery and stamped with digital signature within the project *DML-CZ: The Czech Digital Mathematics Library* <http://project.dml.cz>

zorným úhlem $B'OF'$. Ze zkušenosti jest mi známo, že se stanoviska O' bude se mi tyč $B'F'$ zdáti větší — přísluší k ní zorný úhel $B'O'F' > B'OF'$ — *leč by se současně tyč $B'F'$ otočila v rovině papíru do polohy $B'F''$* . Zvětšení toto jest tím značnější, čím blíže u tyče stojíme.

Vidím-li kostru v poloze převrácené a pošinuji-li oko v levo, tu očekávám, že zorný úhel $B'OF'$ plochy $A'B'F'E'$ se *zvětší*, on však se ve skutečnosti *zmenší*, an paprsek vychází ve skutečnosti z bodu F a nikoli z F' (obr. 4.).

Toto *zmenšení* úhlu zorného (pokud vidím levou plochu pobočnou v poloze $A'B'F'E'$) není jinak možné, než když se krychle *točí* směrem pozorovatelovým kolem hrany AB . Úsudek ten se vytvoří maně a pozorovatel *vidí* kostru se otáčeti. Zmizí-li však klam prvý (převrácená poloha kostry), zmizí i *premissy* hořného úsudku a závěr — točivý pohyb — nemůže se dostaviti.

Podobné děje se při pohybu oka dolů neb nahoru.

Klam tento jest tak vábivý, že jednou učiněn byv bude jistě opětován, kdykoliv nám bude jíti kolem dotyčné kostry. I stane se při tomto častém opětování pokusu, že sami nebudeme věděti, která z obou poloh jest pravou; a tu rozhodne onen točivý pohyb: dostaví-li se při změně naší polohy, vidíme kostru v poloze převrácené, ne-li, v poloze pravé.

Pokus tento možno pozměnit taktó: Držme malou kostru krychlovou v ruce, obraťme v mysli její obraz tak, abychom ji viděli v poloze převrácené a udělme jí pohyb točivý. I budeme viděti krychli točiti se směrem *protivným*. Zmizí-li převrácená poloha kostry, spatříme její skutečný pohyb. Vysvětlení jest stejné.

O jistém problému z počtu pravděpodobnosti.

Napsal

Augustin Pánek.

Dvě nádoby obsahují směšeniny líhu a vody. První nádoba má p litrů líhu, a litrů vody a druhá q litrů líhu, b litrů vody. Jaká jest pravděpodobnost, že směšenina, maně způsobená pře-

litím jakéhosi množství z obou těch nádob do jiné, bude obsahovati nejméně průměrné kvantum všeho líhu?

Dejme tomu, že v nové směšenině jest přelito x litrů z první a y litrů z druhé nádoby, tedy líhu vztažně

$$\frac{p}{p+a} x \quad \text{a} \quad \frac{q}{q+b} y.$$

Klademe-li

$$(\alpha) \quad \frac{p}{p+a} = P, \quad \frac{q}{q+b} = Q,$$

má býti především v platnosti relace

$$(\beta) \quad (Px + Qy) > \frac{p+q}{2}.$$

Budiž $p > q$, jest též $p+q > 2q$, tedy

$$\frac{p+q}{2} > q$$

a meze y jsou od 0 do $q+b$.

Z nerovnosti (β) plyne

$$x > \frac{1}{P} \left(\frac{p+q}{2} - Qy \right),$$

a pro jakoukoliv hodnotu y v mezích vytčených jest hodnota x

$$p+a - \frac{\frac{1}{2}(p+q) - Qy}{P}$$

aneb vzhledem (α),

$$\frac{p}{P} - \frac{p+q-2Qy}{2P} = \frac{p-q+2Qy}{2P}.$$

Tudíž hledaná pravděpodobnost Π v úloze žádaná

$$\Pi = \frac{1}{2P} \int_0^{q+b} (p-q+2Qy) dy, \\ \frac{1}{(p+a)(q+b)},$$

a vykonáme-li integraci a máme-li po tom zření k (α), obdržíme konečně

$$\Pi = \frac{1}{2}.$$

O pravděpodobnosti zjevu, tímto číslem vyjádřeného, pravíme, že je případem „nejistým“ čili „pochybným“. Jinými slovy: pravděpodobnost, že směšenina způsobená obsahuje líhu méně než $\frac{1}{2}(p + q)$ jest tak veliká, jako pravděpodobnost, že bude obsahovati více líhu než $\frac{1}{2}(p + q)$, proto, jak zřejmo, musí se rovnati $\frac{1}{2}$.

Drobné zprávy z astronomie.

Píše

dr. V. Láška,

asistent astronom. ústavu české university.

V novější době věnuje se otázce o správnosti Newtonova zákona poměrně značnější pozornost než kdy jindy*), a to obzvláště od onoho okamžiku, kdy epochální pokusy Hertzovy mocný rozruch v našich názorech o elektřině vyvolaly.

Proto doufám, že nebude od místa, jestliže se zmíním o některých novějších pracích, vztahujících se k tomuto oboru.

Tisserand (Compt. rend. 1890. č. 7.) vypočetl sekulární urychlení délky perihelia pro oběžnici Merkura na základě zákona Gaussova

$$k \frac{mm'}{r^2} \left\{ 1 + \frac{1}{h^2} \left(2u^2 - 3 \left[\frac{dr}{dt} \right]^2 \right) \right\}$$

a Webrova

$$k \frac{mm'}{r^2} \left\{ 1 + \frac{1}{h^2} \left(2r \frac{d^2r}{dt^2} - \left[\frac{dr}{dt} \right]^2 \right) \right\}$$

a našel, že, přidělíme-li konstantě h hodnotu rychlosti světla, pak z prvního zákona plyne veličina 28" a z druhého jen 14" naproti pozorovaným 38", které nemožno pomocí zákona Newtonova:

*) Viz „Drobné zprávy“ roč. XIX. str. 300.