

Sala 5  
Gab. —  
Est. 56  
Tab. 19  
N.º 76

Sala 5  
Gab. -  
Est. 56  
Tab. 19  
N.º 76



UNIVERSIDADE DE COIMBRA  
Biblioteca Geral



130108827X

b 16720209



INTRODUÇÃO

À

THEORIA DOS ERROS DAS OBSERVAÇÕES

POR

Sidonio Bernardino Cardoso da Silva Paes

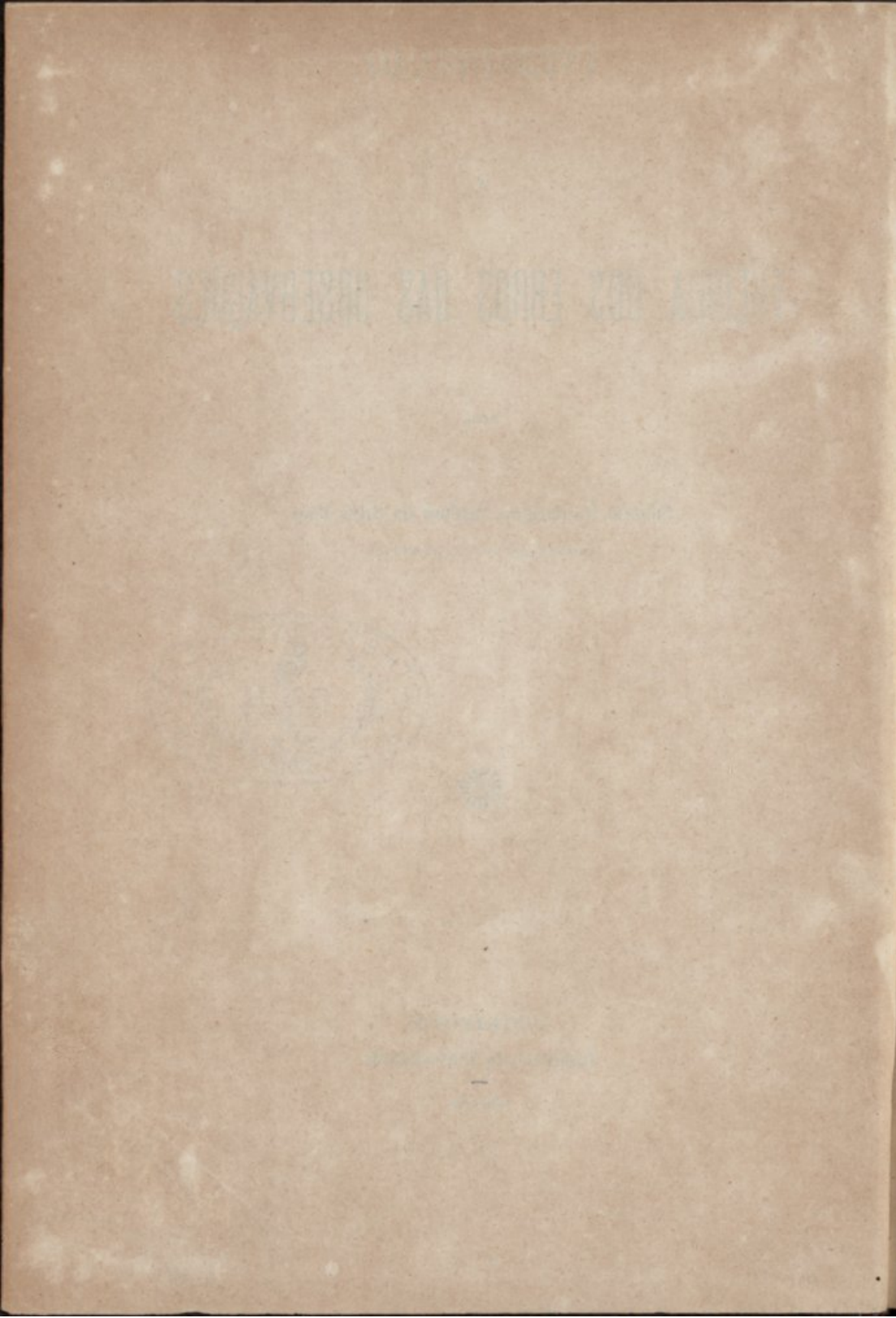
LICENCIADO EM MATHEMATICA



COIMBRA

Imprensa da Universidade

—  
1898



DISSERTAÇÃO INAUGURAL

PARA O

ACTO DE CONCLUSÕES MAGNAS

NA

FACULDADE DE MATHEMATICA

DA

UNIVERSIDADE DE COIMBRA

DISSERTATION

IN

THE

UNIVERSITY OF



A

MINHA MÃE

E A

MINHA ESPOSA

MINHA MAE

MINHA ESPOSA

## PREFACIO

Com perto de cem annos de existencia a Theoria dos erros das observações é um assumpto ácerca do qual restam ainda muitas duvidas.

Reduzida ao principio a simples regras empiricas ou aconselhadas pelo bom senso, é um facto digno de notar-se que estas regras têm permanecido quasi sem modificação, porque se é verdade que a sua demonstração tem escapado ás investigações tenazes dos espiritos mais luminosos, tambem não é menos verdade que nunca se conseguiu substituil-as por outras melhores.

Desde Gauss, Lagrange e Laplace nos principios d'este seculo até Bertrand e Poincaré nos ultimos tempos, as questões de que esta Theoria se occupa e cuja alta importancia em diversas sciencias, especialmente na Astronomia, na Geodesia e na Physica, é de sobejo conhecida, têm sido dissecadas pela analyse mais va-

riada, partindo dos pontos de vista mais differentes, em busca de deduzir de um pequeno numero de principios de character axiomatico, por um encadeamento logico de raciocinios, essas enigmaticas regras, cuja verdade é mais facil de presentir do que de basear solidamente.

Assumindo a hypothese de que é possivel assignar uma probabilidade numerica a cada grandeza dos erros das observações, a deducção da lei que segue essa probabilidade tem sido uma das maiores difficuldades.

Gauss chegou por uma via indirecta a assignar-lhe uma fórmula, mas elle proprio não depositava, ao que parece, confiança na sua demonstração.

Varios outros caminhos tem sido seguidos para a descoberta d'essa lei; accetaveis ou não, têm todos conduzido á mesma fórmula — á lei de Gauss —.

Ora emquanto Bertrand no seu *Calcul des probabi-*

*lité*s, apparecido em 1889, ataca esta lei, Poincaré, num livro com o mesmo titulo que veio á luz em 1896, defende-a e toma-a como base do methodo dos menores quadrados, notando todavia que aquella lei e portanto este methodo só são scientificamente legitimos em certas e determinadas circumstancias, que elle tracta de precisar.

«Il ne faudrait pas avoir une sorte de superstition pour la méthode des moindres carrés, à laquelle va nous conduire la loi de Gauss. Nous avons vu que l'on avait parfois des raisons de ne pas adopter cette loi» (\*).

Mas se não é permittido crêr cegamente na lei de Gauss, parece exaggerado banil-a, porque admittindo

---

(\*) Poincaré, *Calcul des probabilités*, pag. 196.

que ella não seja rigorosa, a verdadeira lei não será muito differente.

É o que mostra a analyse e a experiencia confirma.

\*

Por outro lado as tentativas feitas para estabelecer a Theoria dos erros independentemente da lei da probabilidade do erro não têm talvez sido mais felizes.

A determinação dos valores mais convenientes das incognitas parecia accessivel no caso mais simples das observações directas de egual precisão. Apesar d'essa simplicidade ainda se não conseguiu uma solução que se imponha. A prova d'esta affirmação fornece-a o apparecimento em 1890 de uma memoria de Estienne em que este auctor, influenciado pela leitura da critica de

Bertrand, pretende substituir a media arithmetica pelo valor mediano das observações.

Se no caso simples a que nos referimos fosse possível determinar satisfactoriamente o valor mais vantajoso da incognita, ter-se-ia ahí a chave de toda a Theoria, procurando reduzir os outros casos mais complicados áquelle de que se tracta.

A esta marcha do particular para o geral seria preferível, porém, dar uma demonstração geral do principio dos menores quadrados. Fez-se essa demonstração; infelizmente ella implica a restricção de que as equações finaes sejam lineares.

\*

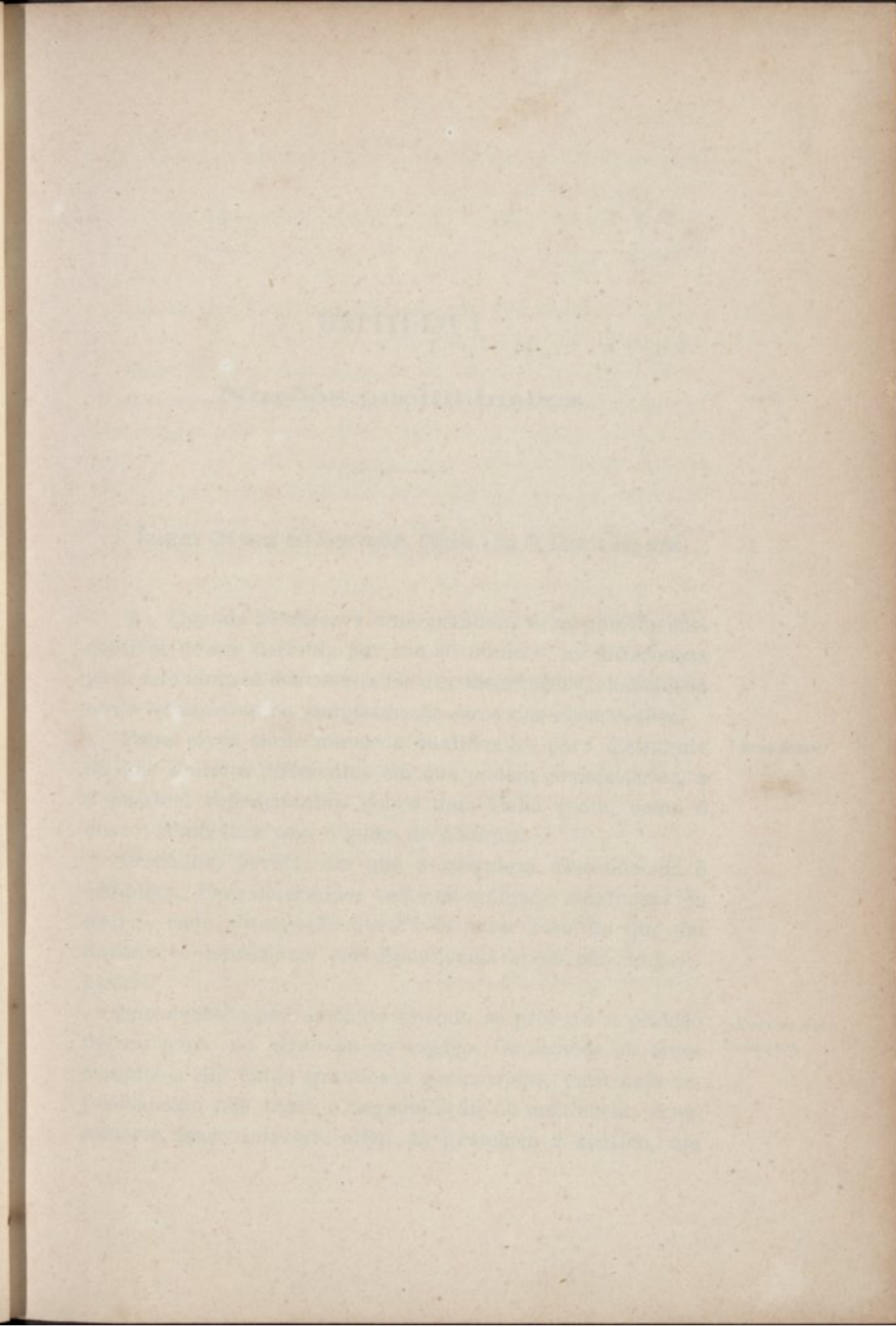
Tudo isto prova o que dissemos no principio d'este

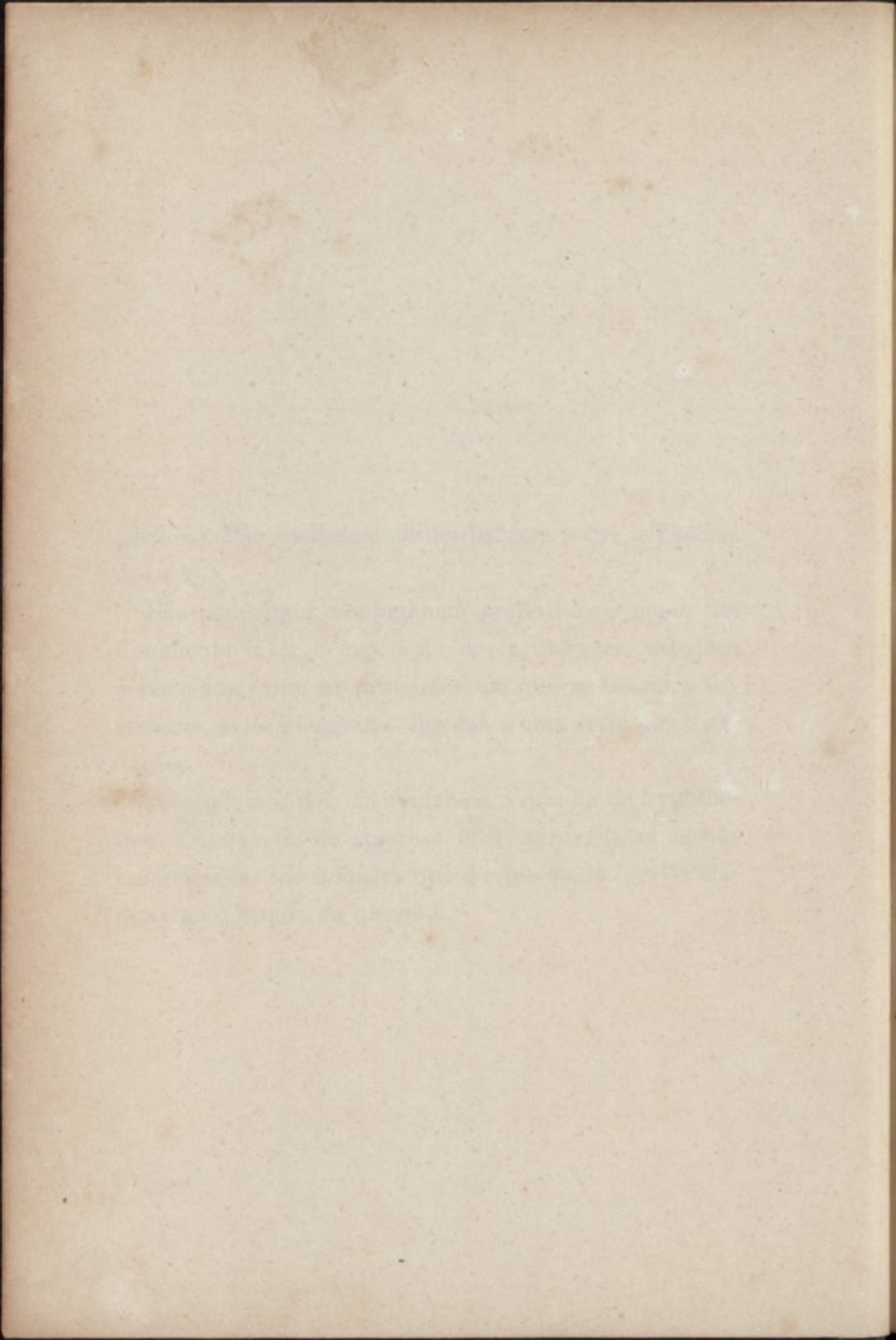
prefacio. Não se disse a ultima palavra sobre a Theoria dos erros.

Não poderemos nós [tambem proferil-a. O nosso fim é sómente fazer a exposição dos principaes trabalhos conhecidos sobre os principios em que se baseia a determinação de incognitas, ligadas a uma serie de observações.

Pretendemos pôr em evidencia o que ha de hypothetico e o que ha de rigoroso e de aproveitavel nestas investigações, de maneira que d'este estudo resalte claramente o estado da questão.







## CAPITULO I

### Noções preliminares

#### I. Natureza dos erros das observações. Objecto e fim da Theoria dos erros

1. Quando se observa uma grandeza desconhecida susceptível de ser definida por um só numero, as differenças para este numero dos resultados das observações, chamam-se *erros verdadeiros* ou simplesmente *erros* das observações.

Estes erros serão numeros qualificados para distinguir os dois sentidos differentes em que podem commetter-se, e é possível represental-os sobre uma linha recta, como é obvio; d'ahi lhes vem o nome de *lineares*.

Casos ha, porém, em que a grandeza desconhecida é complexa. Para determinar sem ambiguidade a natureza do desvio, cada observação deverá fornecer mais do que um numero, e haverá em correspondencia erros não addictonaveis.

Isto succede por exemplo quando se procura a posição de um ponto no plano ou no espaço. Os desvios ou erros completos são então grandezas geometricas, para cuja representação não basta a segmentação de uma recta; é necessario fazer intervir, além da grandeza e sentido, um

Erros lineares.

Erros no plano  
e no espaço.

terceiro elemento a direcção. Chamam-se *erros no plano e erros no espaço*.

Trataremos apenas da primeira especie de erros — os lineares —.

2. O observador nunca pôde adquirir a certeza de que o resultado da sua medição seja verdadeiro.

A discordancia que geralmente se manifesta entre os resultados das observações dá-nos a prova da existencia de erros em todas as observações differentes menos uma, que poderá estar ou não inquinada; mas ainda que houvesse completo accordo não se poderia d'ahi concluir que o valor observado tivesse coincido com o valor verdadeiro: esta circumstancia, como faz notar Chauvenet (\*), indicaria apenas que se ficou no processo physico muito áquem do limite de precisão (*limits of our measuring powers*).

Numa tal incerteza reside a differença essencial entre a determinação de uma grandeza pelo calculo ou pela observação.

Erros elementares e erro total.

3. Uma primeira nota que deve fazer-se a respeito dos erros das observações é que elles são devidos quasi sempre a muitas causas differentes. Chamando *erro elementar* ao erro proveniente de uma só origem, o erro da observação será a somma algebraica dos erros elementares, e poderá sob este ponto de vista denominar-se *erro total*.

É costume, tendo em attenção o modo como actuan as diversas especies de causas, dividir os erros em duas classes, conforme são devidos a causas que obram de um modo re-

---

(\*) *Spherical and practical Astronomy*, vol. II, pag. 470, nota.

gular durante a serie das observações, ou ao contrario provêm de origens cuja acção depende de circumstancias que variam de uma observação para outra de uma maneira irregular, podendo considerar-se como acontecimentos independentes.

Aos erros pertencentes á primeira classe dá-se o nome de *regulares* ou *systematicos*, e comprehendem como caso particular os erros *constantés*.

Erros regulares  
e irregulares.

Os outros chamam-se *irregulares* e tambem *fortuitos* ou *accidentaes*.

4. Convem não interpretar estas denominações á letra, porque o character verdadeiramente distinctivo d'estas duas especies de erros é o conhecimento ou ignorancia da lei.

É facil de ver por um exemplo classico o que ha de artificial naquella classificação. Os erros resultantes da irregularidade de divisão de um instrumento de medição de angulos deviam considerar-se *systematicos* e são até constantes, quando o instrumento se emprega para a medição no mesmo lugar do limbo. Contam-se, porém, em regra, como *fortuitos* porque na medição de diferentes angulos são empregados logares diferentes do limbo.

Ainda um exemplo de outra natureza: na theoria da refração suppõe-se um certo estado atmospherico que, em geral, será diverso do verdadeiro. Durante um tempo limitado pôde esta causa de erro dar lugar a erros *systematicos*, constantes mesmo, mas com a continuação das observações o estado real da atmosphera variará e os erros podem tornar-se *irregulares*.

Uma mesma origem de erros pôde, pois, produzir erros *systematicos* e *accidentaes* conforme as circumstancias; portanto a classificação não corresponde a uma distincção precisa entre as causas de erros.

5. Mas considerados os erros em si, isto é, independentemente das causas que os produziram, é importante fixar que os erros irregulares possuem a propriedade de serem extremamente variáveis de observação para observação, podendo considerar-se como acontecimentos casuaes, o que lhes valeu a denominação de fortuitos.

Os erros systematicos desviam os resultados da observação do valor verdadeiro quasi sempre no mesmo sentido, seguindo em cada caso uma lei particular. Não têm em commum alguma coisa essencial que permita um estudo de conjuncto, e necessitam porisso em cada genero de observações e para cada natureza de causas um tratamento differente.

Objecto da theoria dos erros.

É impossivel abrangel-os numa theoria geral, ao contrario do que succede com os erros accidentaes, que constituem o objecto da Theoria dos erros.

6. Accentuado o caracter dos erros accidentaes — a variabilidade —, convem desde já notar que, relativamente á variação da grandeza, se é certo poder o erro de uma observação theoreticamente assumir todos os valores comprehendidos entre certos limites, na pratica os valores possiveis dos erros formam uma serie descontinua, em virtude do limite de observação nitida inherente a cada especie de observações.

Erro inevitavel.

Ha, pois, em cada serie de observações um erro independente das circumstancias em que cada observação foi feita a que se dá o nome de inevitavel. Elle será sempre menor do que uma unidade da ordem mais elevada, a que se attende nas observações.

7. É possivel ainda reconhecer nos erros algumas propriedades importantes.

Resulta, como dissemos, o erro de uma observação de um maior ou menor numero de origens de erros, que podem ser ou não independentes umas das outras, e cuja importancia relativa pôde ser susceptivel de muitos graus.

O numero das origens está em proporção com a complexidade do processo empregado para a medição. Esse numero será quasi sempre grande, porque o aperfeiçoamento da arte de observar pelo que respeita á precisão tem trazido comsigo, em geral, a complicação do processo.

Por outro lado esse mesmo aperfeiçoamento fez com que as diferentes causas de erro tenham uma importancia proximamente igual. É este um facto sabido por todos os que conhecem os instrumentos e methodos de observação modernos, o que torna desnecessario insistir sobre este ponto.

É de presumir assim que cada erro elementar tenha muito pequena influencia no resultado, propriedade muito importante de que para ao deante lançaremos mão.

Por fim notaremos que, se existem origens de erros dependentes umas das outras, é porém certo que são quasi sempre muito mais numerosas as que não são ligadas por nenhuma relação.

Em resumo, parece que se não deve estar muito longe da verdade considerando o erro total como formado de um numero muito grande de erros elementares, independentes uns dos outros, da mesma ordem de grandeza e tendo cada um pequena importancia em relação áquelle erro.

**S.** Na epocha em que se observa a theoria ou o methodo de cada especie de observações tem attingido um certo grau de progresso com que somos forçados a contentar-nos. Os meios auxiliares têm imperfeições que hão de tolerar-se, emquanto se não dispõe de outros melhores.

Grande numero das causas de erro.

Proxima egualdade dos erros elementares.

Independencia das origens.

Finalmente o estudo de desaccordo inevitavel entre a maneira theorica de medir e o modo como se executou a medição, pôde levar á descoberta de algumas correcções, que devem ser introduzidas nos resultados, mas ha em cada caso um limite, impossivel de ultrapassar.

Alguna cousa, porém, resta de arbitrario. Dentro dos limites mais ou menos estreitos que o tempo impõe sempre, o observador pôde repetir as observações, dispõe, por assim dizer, do numero d'ellas.

Fim da Theoria  
dos erros.

A Theoria dos erros tem precisamente por fim aproveitar esta arbitrariedade de modo a achar os valores mais vantajosos das incognitas relacionadas com as observações.

Eliminação dos  
erros systematicos

9. Mas antes de applicar esta Theoria a uma serie de resultados de observação suppõe-se que tem sido feita com o maior cuidado a indagação das causas de erro, a determinação dos seus effeitos e a correcção correspondente das observações.

Este estudo previo não revela nunca todos os erros elementares. Não escaparão em geral a um exame demorado os erros constantes ou variando segundo uma lei simples de observação para observação. Ao contrario, é natural suppôr que os erros mais difficeis de determinar sejam aquelles que affectam as observações de uma maneira irregular.

Podemos, pois, admittir, com uma confiança tanto mais proxima da certeza quanto mais minuciosa tiver side a investigação preliminar, que os erros subsistentes são os que nós chamamos fortuitos.

Este postulado que é necessario collocar logo no principio do nosso estudo não affecta de modo algum o rigor da Theoria, mas pôde pôr em duvida a legitimidade da sua applicação, porque não ha meio seguro de verificar se elle tem logar em cada caso.



**10.** Não seria possível sobre um desconhecimento completo do erro assentar qualquer estudo serio. Não é tambem essa a nossa situação. Acabamos de ver que se suppõe feita a eliminação do erro systematico e indicamos nos paragrafos anteriores qual é o character dos erros accidentaes. Vimos além disso algumas propriedades dos erros elementares e as suas relações com o erro total.

É sobre estas presumpções ou sobre outras mais precisas, mas talvez por isso mesmo menos provaveis, que se eleva a Theoria dos erros.

A natureza dos dados não permite que se espere uma solução certa, mas apenas uma solução que mereça tanta confiança como as supposições de que tivermos partido. Não se poderá pedir que se determinem os verdadeiros valores das incognitas, mas sómente os valores mais convenientes. Mas será preciso que se diga primeiro o que se entende rigorosamente por tal expressão. É este um ponto delicado de que brevemente nos occuparemos.

## II. A lei dos erros. Definição dos valores mais vantajosos das incognitas

**11.** A identificação de um erro fortuito com um acontecimento casual conduz naturalmente a considerar a Theoria dos erros como um ramo do calculo das probabilidades.

A cada erro corresponde uma certa probabilidade que deverá depender de muitas circumstancias; taes são a grandeza do erro, a individualidade do observador, a natureza do instrumento empregado, a grandeza observada.

Em geral faz-se a suposição de que ella depende só da grandeza do erro. A definição que costuma dar-se envolve ainda, como vae ver-se, outras faltas de rigor, que se per-

mittem para tornar possível ou, pelo menos, mais facil a analyse.

Definição da lei dos erros.

Consideremos o erro como uma grandeza continua e designemol-o por  $x$ . Já vimos atrás que os valores possíveis dos erros formavam na pratica uma serie discreta, separada, porém, por muito pequenos intervallos.

Seja agora  $f(x)$  a probabilidade do erro inherente a uma observação estar comprehendido entre  $o$  e  $x$ . Supponhamos esta funcção analytica e façamos

$$\frac{df(x)}{dx} = \varphi(x).$$

Como  $f(x + \Delta x) - f(x)$  é a probabilidade de que o erro de uma observação esteja comprehendido entre  $x$  e  $x + \Delta x$ , poderemos representar a probabilidade de um erro entre os limites  $x$  e  $x + dx$  por  $\varphi(x)dx$ .

É esta funcção  $\varphi(x)$  que se chama lei de probabilidade dos erros, ou mais simplesmente *lei dos erros*.

**12.** Fizemos arbitrariamente a supposição de que  $f(x)$  fosse uma funcção analytica de  $x$ ;  $\varphi(x)$  será tambem. Ora esta supposição além de ser arbitraria, será, em geral, incompativel com uma outra condição a que em rigor deveria satisfazer a ultima funcção: a de se annullar para todos os valores de  $x$  não comprehendidos entre os limites dos erros. Esta condição resulta, com effeito, de que  $\varphi(x)$  é a derivada de  $f(x)$ , e de que esta ultima funcção é evidentemente constante fóra dos limites dos erros. Teremos, pois, de nos contentar, para que desapareça a incompatibilidade com que os valores da lei dos erros além dos limites d'estes sejam muito pequenos.

Convem por outro lado para que a theoria comprehenda

todas as especies de observações deixar indeterminados os limites dos erros. Extendem-se esses limites até  $-\infty$  e  $+\infty$ . Ter-se-ha assim a egualdade rigorosa ou approximada

Extensão dos limites dos erros.

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(x) dx = 1;$$

rigorosa se  $\varphi(x)$  se annulla fóra dos limites dos erros, por que designando esses limites por  $a$  e  $b$  será

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(x) dx = \int_a^b \varphi(x) dx$$

que, representando a probabilidade do erro cahir entre  $a$  e  $b$ , é a certeza, e portanto egual á unidade; approximada porque não se realisando o annullamento deve pelo menos  $\varphi(x)$  ser de muito pequena importancia além dos limites.

**13.** A lei dos erros é susceptivel de uma representação geometrica. Basta para isso tomar para abscissas os erros e para ordenadas as probabilidades correspondentes. A curva determinada pelas extremidades das ordenadas tem por equação

Curva de probabilidade do erro.

$$y = \varphi(x).$$

Nesta representação a probabilidade de um erro cahir entre dois limites tem uma significação notavel. É a area limitada pelo eixo dos  $x$ , as duas ordenadas correspondentes aos limites dados e a curva.

A area total limitada pela curva e o eixo dos  $x$  deverá servir de unidade na avaliação das areas, visto representar a certeza.

Póde tambem representar-se a lei dos erros por uma



Representação  
da lei dos erros  
por uma recta ma-  
terial.

recta material. Os erros contam-se sobre a recta como anteriormente sobre o eixo dos  $x$ . A cada ponto  $x$  attribuir-se-ha uma massa egual a  $\varphi(x)$ . D'esta maneira a probabilidade de que um erro esteja comprehendido entre dois limites será egual á massa do segmento da recta que elles determinam.

**14.** Partindo da noção da lei dos erros procuraremos agora determinar a probabilidade de qualquer valor da grandeza observada em presença da serie de observações dada. É um problema de probabilidade de causas, que é resolvido pela conhecida fórmula de Bayes.

Consideremos o caso mais simples da Theoria dos erros — observações directas de egual precisão de uma grandeza desconhecida.

A expressão — observações de egual precisão — carece de ser definida porque, embora muito usada por todos os auctores, raras vezes se põe em evidencia o sentido em que ella deve ser tomada.

Diremos que as observações têm egual precisão quando a probabilidade do erro segue a mesma lei para todas as observações.

Seja

$$o_1, o_2, \dots o_n$$

uma serie de observações nas condições referidas. Designemos a lei dos erros por  $\varphi(x)$  ou para mais generalidade por  $\varphi(o, v)$ , sendo  $o$  uma das observações e  $v$  o valor verdadeiro da incognita.

Se accrescentarmos ás supposições já feitas a de que os resultados das observações sejam acontecimentos independentes uns dos outros, a probabilidade do concurso de todos esses acontecimentos, suppondo que o valor verdadeiro é  $v$ , será pelo theorema das probabilidades compostas, propor-

cional ao producto

$$\varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)do_1do_2 \dots do_n.$$

Seja ainda  $\psi(v)dv$  a probabilidade *a priori* para que  $v$  esteja compreendido entre  $v$  e  $v + dv$ .

A probabilidade *a posteriori*, isto é, depois de feitas as observações do mesmo acontecimento pôde então representar-se pela fórmula de Bayes, como dissemos. Ter-se-ha, designando por  $p$  esta ultima probabilidade

Probabilidade a posteriori dos valores da incognita.

$$p = \frac{\varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)\psi(v)dv}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)\psi(v)dv} \dots (1).$$

D'este modo, suppondo conhecidas as duas fórmulas  $\varphi$  e  $\psi$ , teremos o meio de fazer corresponder a cada valor attribuido a  $v$  uma determinada probabilidade.

Poderá tambem a marcha d'esta probabilidade ser dada por uma curva, como para os erros das observações.

Tomando os valores de  $v$  para abscissas e os de  $y$  para ordenadas, a sua equação será

$$y = \frac{\varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)\psi(v)}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)\psi(v)dv} \dots (2).$$

**15.** Pergunta-se agora: que valor deve ter  $p$  para que o valor correspondente de  $v$  seja o mais conveniente? Ou antes: como se deve definir o valor mais conveniente da incognita?

Sobre este ponto não existe accordo.

Primeiro principio de Gauss.

O primeiro principio de Gauss para o valor mais vantajoso era que esse valor fosse aquelle a que correspondesse maior probabilidade.

$p$  devia ser maximo, ou

$$\frac{d[\varphi(o_1, v)\varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)\psi(v)]}{dv} = 0 \dots \dots (3).$$

Principio de Laplace.

Laplace adoptou um principio differente. Para elle quando se procura determinar uma grandeza pela observação cada erro que se commette pôde ser comparado a uma perda num jogo de azar. Sendo assim o melhor valor será aquelle que der um total de perdas menor. Cada perda é avaliada pelo valor absoluto do erro multiplicado pela probabilidade respectiva.

Chama *erro total provavel* á somma dos productos analogos obtidos dando ao erro todos os valores possiveis, e escolhe para valor da incognita, aquelle que torna esta somma minima.

Segundo principio de Gauss.

Gauss abandonando o seu primeiro principio adoptou um outro que differe só do de Laplace em substituir o valor absoluto do erro pelo seu quadrado. Esta substituição tem vantagem para a applicação da analyse, porque o quadrado do erro é uma funcção continua do mesmo, emquanto que o valor absoluto não é.

É claro tambem que qualquer potencia par do erro satisfaz, mas o quadrado offerece a vantagem de ser a mais simples funcção continua.

Vê-se que a comparação do erro a uma perda no jogo, fundamento d'estas differentes soluções, deixa subsistir um grande grau de arbitrariedade.

Qualquer que seja, em obediencia a este principio, a so-

lução adoptada será ella preferível á escolha do valor mais provavel que resulta do primeiro principio de Gauss?

Não poderíamos dar uma melhor resposta a esta pergunta do que transcrever os seguintes periodos do *Calcul des probabilités* de Bertrand:

«La valeur la plus probable est celle dont la probabilité est la plus grande. Peu importent les autres. Elles doivent tontes, cependant, diriger le choix à faire. S'il est utile d'accroître la probabilité des petites erreurs, il est désirable aussi de diminuer celle des grandes. S'attacher seulement à choisir la valeur la plus probable, c'est imiter le joueur qui, pouvant espérer un grand nombre de pertes, prendrait ses décisions de manière à accroître la chance de gagner le plus gros lot, sans aucunement se soucier des autres».

Eis ainda o que diz Poincaré no seu *Calcul des probabilités*:

«La quantité que l'on doit prendre pour  $z$ , ce n'est pas la valeur la plus probable, c'est la valeur probable. En effet, la valeur la plus probable est celle qui correspond à la plus grande valeur de  $p$ ; elle peut être très différente de tontes les autres, tandis que celles-ci peuvent se grouper très près l'une de l'autre, ce qui donne fort à croire qu'elles diffèrent très peu de la véritable valeur. Elles n'interviennent pas dans la valeur la plus probable, tandis qu'elles contribuent tontes à la valeur probable...»<sup>1</sup>.

Este valor provavel tem a seguinte definição: Sejam  $v_1, v_2, \dots, v_n$  os valores possiveis de uma grandeza;  $p_1, p_2, \dots, p_n$  as suas respectivas probabilidades, elle será egual á somma

$$v_1 p_1 + v_2 p_2 + \dots + v_n p_n.$$

---

<sup>1</sup>  $z$  designa o verdadeiro valor da grandeza observada e corresponde a  $v$  na nossa notação;  $p$  tem a mesma significação que aqui.

Os valores possíveis de  $v$  são aqui todos os compreendidos entre  $-\infty$  e  $+\infty$ , a probabilidade de cada um é dada pela fórmula (1). Logo o valor provavel de  $v$  será

$$v_p = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} v \varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v) \psi(v) dv}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v) \psi(v) dv} \dots (4).$$

É facil de ver que este principio é o mesmo que o segundo de Gauss. Com effeito de (4) tira-se

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v - v_p) \varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v) \psi(v) dv = 0$$

ou

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v - v_p) y dv = 0 \dots \dots \dots (5)$$

em virtude de (2).

Ora a equação (5) representa a condição do minimo da expressão

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v - v_p)^2 y dv$$

em relação a  $v_p$ .

É precisamente o segundo principio de Gauss que tambem se pôde exprimir, em vista d'isto, da seguinte fórmula: o valor mais vantajoso é o valor provavel.

A condição analytica do principio de Laplace é diferente. Exige-se que seja minima a somma dos valores dos erros multiplicados pelas probabilidades, fazendo abstracção



dos signaes, isto é

$$\int_{-\infty}^{+\infty} |v-x| y dv = \min.$$

em relação a  $x$ , ou ainda

$$\int_{-\infty}^x (x-v)y dv + \int_x^{+\infty} (v-x)y dv = \min.$$

para o que deve ser

$$\int_{-\infty}^x y dv = \int_x^{+\infty} y dv \dots \dots \dots (6).$$

**16.** As condições (3), (5) e (6) são susceptíveis de uma interpretação geometrica notavel.

O primeiro principio de Gauss corresponde a adoptar para valor da incognita a abscissa do ponto que tem a ordenada maxima.

Interpretação  
geometrica dos  
tres principios.

O principio de Laplace corresponde, como o mostra (6), a adoptar a abscissa cuja ordenada divide ao meio a superficie total limitada pela curva (2) e pelo eixo dos  $v$ .

Finalmente pelo segundo principio de Gauss o valor mais vantajoso será a abscissa do centro de gravidade da mesma superficie; é o que resulta immediatamente da equação (5) que dá

$$v_p = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} yv dv}{\int_{-\infty}^{+\infty} y dv}.$$

17. Pelo que temos dicto vê-se que não é facil, como tinhamos previsto, definir os valores mais vantajosos sob o ponto de vista do calculo das probabilidades.

O primeiro principio deve ser abandonado. Mas qual escolher dos outros dois e da infinidade de principios analogos?

Não temos actualmente nenhuma razão para nos decidirmos, a não ser as vantagens analyticas, que conferem a supremacia ao segundo principio de Gauss.

É elle, por isso, o que hoje se prefere.

Tem agora uma significação precisa o problema da determinação do valor mais vantajoso da incognita: equivale á determinação do valor provavel.

Este ha de ser uma funcção das observações dada pela formula (3), para cuja determinação o caminho naturalmente indicado é o da investigação das funcções  $\varphi$  e  $\psi$ . Esta ultima depende do que se sabe *a priori* da probabilidade de  $v$ ; deve, pois, em rigor ter um valor particular para cada caso. A primeira é a lei dos erros, que é necessario investigar.

No resultado final não se encontra vestigio d'esta lei; é, pois, natural suppôr que pelo menos nalgum caso simples seja possivel chegar á determinação do valor preferivel sem conhecer a lei dos erros.

Se assim fôr, supposta tambem conhecida a funcção  $\psi$ , na equação que dá o valor mais vantajoso fica tudo conhecido á excepção da fórma da funcção  $\varphi$ , que poderá talvez determinar-se. Este foi o caminho primitivamente seguido por Gauss. Adoptou como valor mais vantajoso no caso das observações directas de igual precisão a media arithmetica, e identificando-a com o valor mais provavel (primeiro principio) conseguiu deduzir a fórma de  $\varphi$ .

Mas têm sido empregados outros processos para a de-

ducção analytica da lei dos erros; entre elles são sobretudo importantes os que se fundam no estudo dos erros elementares.

Póde tambem procurar-se deduzir em todos os casos os valores mais vantajosos independentemente da lei de probabilidade do erro.

Como ponto de partida de todos estes trabalhos acham-se hypotheses mais ou menos plausiveis e cuja apreciação iremos fazendo *pari passo*.

**18.** Consideramos até aqui para o estabelecimento da probabilidade de cada valor attribuido á incognita o caso particular das observações directas de igual precisão. É facil de ver como deve modificar-se a fórmula (1) para que possa applicar-se ao caso mais geral da Theoria dos erros.

Sejam

$$v_1, v_2, \dots, v_p$$

$p$  incognitas, que não foram observadas directamente, tendo-se, em vez d'ellas, observado as funcções

$$u_1 = f_1(v_1, v_2, \dots, v_p),$$

$$u_2 = f_2(v_1, v_2, \dots, v_p),$$

.....

$$u_n = f_n(v_1, v_2, \dots, v_p),$$

cujos numero  $n$  é maior do que  $p$ .

Sejam, além d'isso

$$O_1, O_2, \dots, O_n$$

os resultados da observação das funções

$$u_1, u_2, \dots, u_n.$$

Pede-se a probabilidade *a posteriori* de cada valor attribuido ás incognitas, ou mais rigorosamente as probabilidades *a posteriori* para que  $v_1$  esteja compreendido entre  $v_1$  e  $v_1 + dv_1$ ,  $v_2$  entre  $v_2$  e  $v_2 + dv_2$ , ...,  $v_p$  entre  $v_p$  e  $v_p + dv_p$ .

*A priori* esta probabilidade será dada por uma função que varia de caso para caso, e que nós representaremos por

$$\psi(v_1, v_2, \dots, v_p) dv_1 dv_2 \dots dv_p.$$

Suppondo que os verdadeiros valores das incognitas são os attribuidos, a probabilidade do concurso dos valores observados  $o_1, o_2, \dots, o_n$  poderá ser representada pelo producto

$$\varphi_1(e_1)\varphi_2(e_2) \dots \varphi_n(e_n) de_1 de_2 \dots de_n$$

onde

$$\varphi_i(e_i) de_i$$

representa a probabilidade do erro  $e_i = u_i - o_i$  da observação  $o_i$ . Isto resulta da applicação do theorema das probabilidades compostas, e exige que as observações possam considerar-se acontecimentos independentes uns dos outros.

A fórmula de Bayes dá agora para a probabilidade pedida

$$P = \frac{\varphi_1(e_1)\varphi_2(e_2) \dots \varphi_n(e_n)\psi(v_1, v_2, \dots, v_p) dv_1 dv_2 \dots dv_p}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi_1(e_1)\varphi_2(e_2) \dots \varphi_n(e_n)\psi(v_1, v_2, \dots, v_p) dv_1 dv_2 \dots dv_p} \dots (7).$$

E para os valores mais vantajosos das incognitas, adoptando o segundo principio de Gauss, teremos a seguinte fórmula que substitue a fórmula (4)

$$v_i = \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} v \varphi_1 \varphi_2 \dots \varphi_n \psi dv_1 dv_2 \dots dv_p}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi_1 \varphi_2 \dots \varphi_n \psi dv_1 dv_2 \dots dv_p} \dots \dots \dots (8)$$

e que dá o valor provavel da incognita  $v_i$ .

## CAPITULO II

### A lei dos erros fundada no postulado de Gauss

---

#### I. Exame do postulado de Gauss

19. Já dissemos no capitulo antecedente que Gauss tomou como base da deducção analytica da lei dos erros a seguinte proposição, que durante muito tempo passou por axiomatica:

*Dada uma serie de observações directas igualmente precisas da mesma grandeza desconhecida, a media arithmetica das observações é o valor preferivel.*

Isto não é claro e a prova é que são muito numerosas as tentativas feitas para o demonstrar, encontrando-se entre os seus auctores alguns dos maiores geometras. Veremos que a demonstração do postulado de Gauss tem escapado aos estudos mais porfiados, mas que taes trabalhos não têm sido completamente perdidos, servindo para esclarecer a verdadeira natureza da media arithmetica.

+ 20. Seja

$$o_1, o_2, \dots, o_n \dots \dots \dots (1)$$

uma serie de numeros resultante da observação repetida  $n$

vezes da mesma grandeza desconhecida  $V$ , merecendo-nos todas as observações egual confiança.

Á serie (1) corresponde a serie

$$e_1, e_2, \dots, e_n$$

dos erros de observação, em que

$$\left. \begin{array}{l} e_1 = V - o_1 \\ e_2 = V - o_2 \\ \dots\dots\dots \\ e_n = V - o_n \end{array} \right\} \dots\dots\dots (2).$$

Se  $n = 1$  a serie (1) reduz-se ao primeiro termo  $o_1$  e não ha nesse caso outro partido a tomar senão o de attribuir a  $V$  o valor  $o_1$ .

Outro caso pôde apresentar-se em que não é permitiida hesitação: é o de serem eguaes todos os termos da serie (1), qualquer que seja  $n$  devemos adoptar para  $V$  o valor comum d'esses termos.

Em todos os mais casos a solução não é intuitiva. Estienne, num trabalho (\*) que adeante examinaremos, acha que é muito plausivel fazer esta pergunta:

«De todas as medidas feitas qual é a melhor?»

Mas não será menos plausivel perguntar em seguida se ha um valor melhor do que qualquer das medidas feitas. Reunindo as duas questões o problema a resolver é:

*Qual é a combinação das observações que deve adoptar-se para valor da grandeza observada?*

---

(\*) *Étude sur les erreurs d'observation*, Paris, 1890.

\* 21. Supponhamos que nada se sabe *a priori* acerca do valor da incognita, e admittamos além d'isso que os erros positivos e negativos de igual valor absoluto são igualmente provaveis.

Caso particular  
de duas observa-  
ções.

Sejam  $o_1$  e  $o_2$  as observações;  $v$  o valor da incognita;  $\varphi(v-o)$  a lei dos erros, da qual sabemos apenas que deve ser uma função par do erro em virtude da hypothese antecedente.

Póde neste caso demonstrar-se que a media arithmetica é o valor mais provavel.

A condição a satisfazer é, segundo o que vimos no capitulo primeiro,

$$\varphi(v-o_1)\varphi(v-o_2)\psi(v) = \max.$$

Mas em vista da ignorancia supposta acerca do valor de  $v$ , a probabilidade *a priori* de que  $v$  esteja comprehendido entre  $v$  e  $v+dv$ , que nós representamos por  $\psi(v)dv$  reduz-se a  $dv$ , porque, devendo todos os valores de  $v$  considerar-se igualmente possiveis, aquella probabilidade será independente de  $v$  e proporcional ao intervallo  $dv$ . Logo

$$\psi(v) = 1$$

e a condição póde escrever-se, tomando as derivadas logarithmicas

$$\frac{\varphi'(v-o_1)}{\varphi(v-o_1)} + \frac{\varphi'(v-o_2)}{\varphi(v-o_2)} = 0$$

ou

$$\frac{\varphi'(v-o_1)}{\varphi(v-o_1)} - \frac{\varphi'(o_2-v)}{\varphi(o_2-v)} = 0$$

por ser  $\varphi'$  uma função impar.



Ora a ultima equação é evidentemente satisfeita pela solução

$$v = \frac{o_1 + o_2}{2},$$

como se pretendia demonstrar.

Esta fórma de demonstração não é, porém, applicavel a maior numero de observações, e além d'isso o valor preferivel não é o valor mais provavel.

Para o caso considerado de duas observações parece, porém, que o valor preferivel coincide com a media arithmetica, porque, diz-se, o que está mais de harmonia com o facto de serem as observações da mesma precisão e com a hypothese da egual probabilidade de cada grandeza absoluta do erro é suppôr que os dois erros são eguaes e de signaes contrarios, e tomar, portanto, para valor verdadeiro a media arithmetica. Mas deve notar-se que só para  $n$  muito grande é que se pôde esperar que os erros egualmente provaveis sejam egualmente numerosos, e ainda só approximadamente.

× **22.** Para maior numero de observações é necessario introduzir mais hypotheses. Admittamos as seguintes:

1.<sup>a</sup> Os erros positivos e negativos de egual valor absoluto são egualmente provaveis.

2.<sup>a</sup> O valor preferivel deve ser uma funcção symetrica das observações.

3.<sup>a</sup> A regra para achar este valor ha de ser tal que forneça o mesmo resultado numerico quer se applique ás observações dadas, quer se substituam algumas pelo valor, supposto conhecido, que ellas por si só fariam attribuir á incognita.

Generalisação  
de Encke.

A primeira hypothese conduz, como se viu acima, á adopção da media arithmetica no caso de  $n = 2$ .

Seja agora  $n = 3$  na serie (1) de observações.

Se tivéssemos sómente as duas observações  $o_1$  e  $o_2$  o valor mais vantajoso seria  $\frac{o_1 + o_2}{2}$ ; se as observações dadas fossem  $o_1$  e  $o_3$ , esse valor seria  $\frac{o_1 + o_3}{2}$ ; finalmente o valor adoptado seria  $\frac{o_2 + o_3}{2}$ , se as observações fossem  $o_2$  e  $o_3$ . Tomando agora cada um d'estes valores e a observação restante, deve, em virtude da terceira hypothese, haver uma combinação  $f$  que dê o mesmo resultado que se considerassemos as tres observações  $o_1, o_2, o_3$  dadas.

Ter-se-ha para o valor procurado

$$x = f\left(\frac{o_1 + o_2}{2}, o_3\right) = f\left(\frac{o_1 + o_3}{2}, o_2\right) = f\left(\frac{o_2 + o_3}{2}, o_1\right).$$

Mas pela segunda hypothese  $x$  deve ser funcção symetrica de  $o_1, o_2$  e  $o_3$ , para o que é preciso que a quantidade isolada esteja ligada com as outras duas como ellas estão ligadas entre si.

Para isso deve ter-se

$$x = F(o_1 + o_2 + o_3) (*).$$

---

(\*) Póde chegar-se a esta expressão mais claramente, como faz Chauvenet (*Sph. and pract. astr.*, vol. II, pag. 474). Pondo

será  $s = o_1 + o_2 + o_3$

$$\begin{aligned} x &= f\left(\frac{s - o_3}{2}, o_3\right) = F(s, o_3) \\ &= f\left(\frac{s - o_2}{2}, o_2\right) = F(s, o_2) \\ &= f\left(\frac{s - o_1}{2}, o_1\right) = F(s, o_1). \end{aligned}$$

Como  $s$  já é symetrico relativamente a  $o_1, o_2$  e  $o_3$  será preciso para que estas egualdades tenham logar que se tenha simplesmente  $x = F(o_1 + o_2 + o_3)$ .

Mas se  $o_1 = o_2 = o_3$  será

$$x = F(3o_1) = o_1.$$

Logo a fórmula F representa a divisão por 3 e portanto

$$x = \frac{o_1 + o_2 + o_3}{3}.$$

Empreguemos o processo ordinario de generalisação.

Se para a serie (1) se tiver

$$x_n = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}$$

para a serie  $o_1, o_2, \dots, o_n, o_{n+1}$ , ter-se-ha, designando por  $x_{n+1}$  o valor mais vantajoso,

$$x_{n+1} = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n + o_{n+1}}{n+1}.$$

Com effeito, considerando o grupo

$$\frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}, o_{n+1}$$

será

$$x_{n+1} = \psi \left( \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}, o_{n+1} \right)$$

e por um raciocinio analogo ao que se fez para tres observações

$$x_{n+1} = \theta(o_1 + o_2 + \dots + o_n + o_{n+1})$$

$$= \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_{n+1}}{n + 1}$$

c. s. p. d.

Esta demonstração, devida a Encke, é rigorosa, mas as hypotheses d'onde se partiu não podem acceitar-se todas.

Crítica.

A primeira e a segunda são geralmente admittidas. Em observações de egual precisão é natural suppôr que os erros eguaes em valor absoluto sejam egualmente provaveis num sentido ou noutro, visto tractar-se de erros accidentaes. Por outro lado, não havendo razão para preferir uma a outra observação *a priori*, todas ellas devem concorrer egualmente para o resultado, o que equivale a suppôr que este deve ser uma funcção symetrica das observações.

A terceira hypothese, ao contrario, parece completamente arbitraria; não se pôde apresentar nenhuma razão séria que obrigue a nossa escolha a regular-se por tal norma.

Demais, na primeira hypothese a mudança que se faz da egual probabilidade em egual frequencia não pôde, como já dissemos, admittir-se só para duas observações.

**23.** Admittam-se agora as tres hypotheses que seguem :

Demonstração  
de Schiaparelli.

1.<sup>a</sup> Qualquer que seja a unidade em que se exprimam as observações o valor preferivel é o mesmo.

2.<sup>a</sup> Accrescentando a todas as observações a mesma grandeza arbitraria, o valor preferivel variará tambem d'essa grandeza.

3.<sup>a</sup> Fazendo variar uma das observações, a variação correspondente do valor preferivel é independente da observação, que se fez variar.

A primeira hypothese equivale a suppôr que, multiplicando todas as observações pela mesma constante, o valor mais vantajoso venha tambem multiplicado por essa constante, ou que elle seja uma funcção homogenea e linear das observações. O theorema de Euler dá então designando por

$$x = f(o_1, o_2, \dots, o_n)$$

o valor preferivel

$$\frac{df}{do_1} o_1 + \frac{df}{do_2} o_2 + \dots + \frac{df}{do_n} o_n = x \dots \dots \dots (3).$$

Addicionando agora a mesma quantidade  $a$  a cada uma das observações e attendendo á segunda hypothese, vem

$$x + a = f(o_1 + a, o_2 + a, \dots o_n + a)$$

$$= f(o_1, o_2, \dots, o_n) + \left( \frac{df(o_1, o_2, \dots o_n)}{do_1} + \frac{df(o_1, o_2, \dots o_n)}{do_2} + \dots \right) a + \dots$$

a segunda egualdade resultando do desenvolvimento segundo a fórmula de Taylor; ella deve ter logar qualquer que seja  $a$ , logo será

$$\frac{df}{do_1} + \frac{df}{do_2} + \dots + \frac{df}{do_n} = 1 \dots \dots \dots (4).$$

Finalmente para exprimir analyticamente a terceira hypothese designemos por  $\partial \varepsilon$  a variação muito pequena que se faz experimentar á observação  $o_1$ ; será, com desprezo das potencias de  $\varepsilon$  superiores á primeira,

$$\partial x = \frac{df}{do_1} \partial \varepsilon.$$

Soffra agora a mesma variação a observação  $o_2$ , ter-se-ha

$$\partial x = \frac{df}{\partial o_2} \partial z$$

e semelhantemente para as outras observações; d'onde

$$\frac{df}{\partial o_1} = \frac{df}{\partial o_2} = \dots = \frac{df}{\partial o_n} \dots \dots \dots (5).$$

De (4) e (5) tira-se

$$\frac{df}{\partial o_1} = \frac{df}{\partial o_2} = \dots = \frac{df}{\partial o_n} = \frac{1}{n};$$

e substituindo estes valores em (3) vem finalmente

$$x = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}.$$

Critica.

Deve-se esta elegante demonstração a Schiaparelli; ella tem o defeito de exigir muitas hypotheses, que não são intuitivas.

A primeira e a segunda são propriedades do valor verdadeiro, mas porque escolher estas e não outras? Além d'isso, devendo nós desistir de achar o valor verdadeiro, porque rasão attribuir ao valor mais vantajoso propriedades de que aquelle gosa? Porque assim nos approximamos do valor verdadeiro, não se póde concluir que d'outro modo não nos approximemos mais.

A terceira hypothese póde justificar-se pela rasão de que, sendo as observações de igual precisão, devem actuar da mesma maneira no resultado.

24. Considerando apenas como hypotheses fundamentais esta ultima e a já admittida por Encke de que no caso de duas observações a media é o valor preferivel, pôde tambem demonstrar-se o postulado de Gauss.

Na serie (1) de observações dê-se a cada uma das observações por sua vez um augmento  $\delta\varepsilon$  qualquer. A variação correspondente do valor mais vantajoso  $x = f(o_1, o_2 \dots o_n)$  será a mesma qualquer que seja a observação que variou.

Ter-se-hão, pois, as seguintes egualdades:

$$\delta x = \frac{df}{do_1} \delta\varepsilon + \frac{1}{2} \frac{d^2f}{do_1^2} (\delta\varepsilon)^2 + \dots$$

$$= \frac{df}{do_2} \delta\varepsilon + \frac{1}{2} \frac{d^2f}{do_2^2} (\delta\varepsilon)^2 + \dots$$

$$= \dots \dots \dots$$

$$= \frac{df}{do_n} \delta\varepsilon + \frac{1}{2} \frac{d^2f}{do_n^2} (\delta\varepsilon)^2 + \dots$$

para qualquer valor de  $\delta\varepsilon$ . Ellas separam-se, porisso, em

$$\frac{df}{do_1} = \frac{df}{do_2} = \dots = \frac{df}{do_n},$$

$$\frac{d^2f}{do_1^2} = \frac{d^2f}{do_2^2} = \dots = \frac{d^2f}{do_n^2},$$

d'onde

$$\frac{d^2f}{do_1 do_2} = \frac{d^2f}{do_1 do_3} = \dots = \frac{d^2f}{do_1^2} = \dots$$

$$\dots \dots \dots$$

$$\frac{d^{p+q}f}{do_1^p do_2^q} = \frac{d^{p+q}f}{do_1^{p+q}} = \dots$$

Façamos  $o_1 = a_1 + b_1$ ,  $o_2 = a_2 + b_2$ , ...  $o_n = a_n + b_n$ ; desenvolvamos em ordem as potencias dos  $b$  a função  $x$  das observações, virá, representando por  $\theta$  uma quantidade comprehendida entre 0 e 1,

$$\begin{aligned} x = & f(a_1, a_2, \dots, a_n) + \left( \frac{d}{do_1} b_1 + \frac{d}{do_2} b_2 + \dots + \frac{d}{do_n} b_n \right) f + \\ & + \frac{1}{2} \left( \frac{d}{do_1} b_1 + \frac{d}{do_2} b_2 + \dots + \frac{d}{do_n} b_n \right)^2 f + \dots + \\ & + \frac{1}{p!} \left( \frac{d}{do_1} b_1 + \frac{d}{do_2} b_2 + \dots + \frac{d}{do_n} b_n \right)^p f(a_1 + \theta b_1, a_2 + \theta b_2, \dots, a_n + \theta b_n) \end{aligned}$$

que, attendendo ás relações anteriores, se póde escrever

$$\begin{aligned} x = & f(a_1, a_2, \dots, a_n) + (b_1 + b_2 + \dots + b_n) \frac{df}{do_1} + \\ & + \frac{1}{2} (b_1 + b_2 + \dots + b_n)^2 \frac{d^2 f}{do_1^2} + \dots \\ & + \frac{1}{p!} (b_1 + b_2 + \dots + b_n)^p \frac{d^p f}{do_1^p} f(a_1 + \theta b_1, a_2 + \theta b_2, \dots, a_n + \theta b_n). \end{aligned}$$

Das quantidades  $a_i$  e  $b_i$  uma é arbitraria á nossa escolha. Determinemos os  $a_i$  pela condição de serem todos eguaes entre si e á media arithmetica dos  $o_i$  será em consequencia

$$b_1 + b_2 + \dots + b_n = 0$$

e todos os termos do desenvolvimento de  $x$  desaparecem á excepção do primeiro. Tem-se

$$x = f(a_1, a_2, \dots, a_n) = \psi(m) \dots \dots \dots (6)$$



sendo

$$m = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}.$$

Temos assim expressa analyticamente a primeira hypothese; vê-se que ella equivale a suppôr o valor mais vantajoso uma funcção da media arithmetica das observações.

No caso de duas observações tem-se

$$\psi(m) = m = \frac{o_1 + o_2}{2}.$$

Vejamos o que succede para tres observações. Será

$$x = \psi\left(\frac{o_1 + o_2 + o_3}{3}\right).$$

Mas

$$\frac{o_1 + o_2 + o_3}{3} = \frac{2 \frac{o_1 + o_2}{2} + o_3}{3} = \frac{2m + o_3}{3} = m + \frac{o_3 - m}{3}.$$

D'onde

$$\begin{aligned} x &= \psi\left(m + \frac{o_3 - m}{3}\right) \\ &= \psi(m) + \frac{o_3 - m}{3} \psi'(m) + \frac{1}{2} \left(\frac{o_3 - m}{3}\right)^2 \psi''(m) + \dots \\ &= m + \frac{o_3 - m}{3} = \frac{o_1 + o_2 + o_3}{3}, \end{aligned}$$

por ser

$$\psi(m) = m, \psi'(m) = 1, \psi''(m) = 0, \psi'''(m) = 0 \dots$$

Generalizando: se para  $n$  observações se tiver

$$\psi(m) = m$$

designando aqui  $m$  a media das  $n$  observações, sobrevindo mais uma observação ter-se-ha

$$\psi\left(\frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n + o_{n+1}}{n+1}\right) = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_{n+1}}{n+1},$$

como se veria por um calculo perfeitamente analogo ao que se fez para  $n=3$ .

Ora tendo logar esta propriedade por hypothese para  $n=2$ , terá tambem logar para todo e qualquer valor de  $n$ .

É a demonstração de Stone.

Crítica.

Ella põe bem evidencia a significação da hypothese terceira de Schiaparelli, a mais plausivel das tres em que se funda a demonstração d'este auctor. Adoptal-a é a mesma coisa que sujeitar o valor preferivel a ser, não a media, mas uma função da media.

Para reduzir o valor preferivel á media, Stone admittiu sómente que o postulado já estava demonstrado para duas observações. A demonstração é melhor do que as duas anteriores porque só reclama duas hypotheses em vez de tres e essas são talvez as mais aceitaveis de todas as que as outras demonstrações exigiam.

Outras investi-  
gações.

\* 25. Mais simples de que todas estas demonstrações mas tambem menos convincente é o raciocinio feito por Ellis.

Sommemos membro a membro as egualdades (2) do principio do capitulo; vem:

$$|\Sigma(V - o_i) = \Sigma e_i$$

d'onde

$$V = \frac{\sum o_i}{n} + \frac{\sum e_i}{n} \dots \dots \dots (7).$$

Qualquer que seja a combinação das observações adoptada, designando-a por C, e por  $\varepsilon_1, \varepsilon_2, \dots, \varepsilon_n$ , os erros correspondentes, isto é, fazendo

$$\left. \begin{array}{l} C - o_1 = \varepsilon_1 \\ C - o_2 = \varepsilon_2 \\ \dots \dots \dots \\ C - o_n = \varepsilon_n \end{array} \right\} \dots \dots \dots (8)$$

vem tambem

$$\sum(C - o_i) = \sum \varepsilon_i$$

$$C = \frac{\sum o_i}{n} + \frac{\sum \varepsilon_i}{n} \dots \dots \dots (9).$$

Tomando o limite para  $n = \infty$  do valor V dado por (7) obtem-se  $\frac{\sum o_i}{n}$ , que é a media arithmetica das observações, comtanto que não exista nenhuma causa permanente que torne a somma dos erros positivos differente da dos negativos, visto que  $\sum e_i$  será cada vez provavelmente menor e com certeza sempre finito e  $n$  tenderá para  $\infty$ .

Mas a egualdade (9) mostra que o mesmo succede a qualquer outra combinação das observações, se comtudo  $e$  fôr uma funcção impar de  $e$ , pois que no limite ter-se-ha

$$\frac{\sum \varepsilon_i}{n} = \frac{\sum f(e_i)}{n} = 0.$$

Para a determinação do valor preferivel existem então

uma infinidade de regras encerradas na equação

$$(7) \dots \dots \dots \Sigma f(V - o_i) = 0,$$

em que  $f$  é uma função impar.

Estas regras são todas inexactas quando  $n$  é finito e coincidem todas no limite com o valor verdadeiro.

Para escolher d'entre estas regras a da media arithmetica pôde apresentar-se como razão a commodidade do calculo. Mas esta razão não colhe porque, como observou Tait, a escolha da media arithmetica entre outras regras é comparavel com o caso de se pretender demonstrar que a attracção varia proporcionalmente á distancia e não na razão inversa do quadrado com o unico fundamento de que o problema dos tres corpos se torna simples e pôde resolver-se rigorosamente, ao contrario do que succede com esta ultima lei.

Tambem a nota de Glaisher não resolve a duvida de uma maneira completa. Não se pôde afirmar que, sendo os erros muito pequenos, haja praticamente coincidência entre as equações  $\Sigma(V - o_i) = 0$  e  $\Sigma f(V - o_i) = 0$ . Desenvolvendo  $f(e)$  segundo as potencias de  $e$ , ter-se-hia

$$f(e) = Ae^2 + Be^4 + Ce^5 + \dots$$

e despresando os termos da terceira ordem em deante

$$\Sigma f(e_i) = A \Sigma e_i$$

o que tornaria indistinctas as duas equações.

Mas este raciocinio suppõe  $A \lesseqgtr 0$ .

Se, porém,  $A = 0$  e  $B \lesseqgtr 0$  teremos a equação

$$\Sigma(V - o_i)^3 = 0.$$

Se  $A=0$ ,  $B=0$ ,  $C \begin{matrix} \leq \\ > \end{matrix} 0$

$$\sum(V - o_i)^5 = 0$$

e assim por deante.

Esta nota reduz em todo o caso a infinidade de fórmulas possíveis da função  $f$ .  $f$  será uma potencia de grau impar da variavel.

\* **26.** Os trabalhos mais elucidativos sobre a media arithmetica são com certeza os devidos a De Morgan e Ferrero, que vamos agora expôr conjunctamente, porque elles completam-se um ao outro.

Entre as hypotheses feitas escolheram estes auctores para fundamento das suas investigações as duas seguintes:

1) O valor mais vantajoso da incognita deve coincidir com o valor commum das observações, quando estas são eguaes (vid. n.º 20).

2) O mesmo valor deve ser uma funcção symetrica das observações (vid. n.º 22).

Seja a serie (1) de observações, e  $x = f(o_1, o_2, \dots, o_n)$  o valor preferivel. Attribuem-se a esta funcção  $f$  as propriedades da uniformidade e continuidade, dentro dos limites das observações. A primeira equivale a suppôr que, para cada systema de valores  $o_1, o_2, \dots, o_n$  comprehendidos entre aquelles limites, existe um valor determinado que deve considerar-se como o valor mais vantajoso da incognita. Isto suppõe que se conhecem condições de preferencia taes que aquelle valor seja um só. A segunda condição — a continuidade — exige que o valor preferivel varie por graus insensiveis quando qualquer das observações variar tambem da mesma fórma, o que é natural admittir, visto que

aquelle valor depende essencialmente dos valores das observações.

Supponhamos que as observações  $o_1, o_2, \dots, o_n$  tenham variado de  $do_1, do_2, do_n$ , ter-se-ha

$$dx = df = \frac{df}{do_1} do_1 + \frac{df}{do_2} do_2 + \dots + \frac{df}{do_n} do_n \dots (10).$$

Para o caso particular de ser

$$o_1 = o_2 = \dots = o_n = o,$$

tem-se

$$f = o, \text{ (hypothese primeira) e } do_1 = do_2 = \dots = do_n = do.$$

A hypothese segunda dá então

$$\frac{df}{do_1} = \frac{df}{do_2} = \dots = \frac{df}{do_n} = A,$$

que transforma (10) em

$$df = nA do.$$

Mas  $df = do$ , logo as derivadas parciaes de F tem o valor commum

$$A = \frac{1}{n}$$

no caso particular da coincidencia de todas as observações.

Fóra d'este caso podemos, pois, represental-as pelas seguintes fórmulas.

$$\frac{df}{do_1} = \frac{1 + \varepsilon_1}{n}, \quad \frac{df}{do_2} = \frac{1 + \varepsilon_2}{n}, \quad \dots, \quad \frac{df}{do_n} = \frac{1 + \varepsilon_n}{n}$$

suppondo que  $\varepsilon_1, \varepsilon_2, \dots, \varepsilon_n$  tendem para zero quando  $o_1, o_2, \dots, o_n$  se approximam umas das outras. E é claro que para um grau sufficiente de concordancia das observações aquellas quantidades positivas ou negativas  $\varepsilon_1, \varepsilon_2 \dots \varepsilon_n$  tornar-se-hão menores do que a unidade e portanto as derivadas parciaes serão positivas a partir d'esse momento.

Esta permanencia do signal + para as derivadas é a condição para que  $f$  seja uma função crescente com as observações. Approximando-se estas da menor, a função aproxima-se egualmente decrescendo; ao contrario crescendo as observações até attingirem todas o valor da maior,  $f$  cresce tambem e tem por limite esse mesmo valor. Logo  $f$  acha-se comprehendida entre a menor e a maior das observações, se todavia estas fôrem sensivelmente concordantes.

Chamam-se, porisso, *valores medios* a todas as funções uniformes e continuas das observações que satisfazem ás hypotheses primeira e segunda,

Valores medios.

A media arithmetica é evidentemente um valor medio. E é notavel que mesmo quando as observações não são concordantes ella fica sempre comprehendida entre os valores extremos dos resultados de observação.

**27.** Procuraremos agora marcar o logar da media arithmetica em relação aos outros valores medios. Façamos

Logar da media entre os valores medios.

$$o_1 = a + \delta_1, \quad o_2 = a + \delta_2, \quad \dots, \quad o_n = a + \delta_n.$$

Ter-se-ha

$$\begin{aligned}
 f(a + \partial_1, a + \partial_2, \dots, a + \partial_n) &= f(a, a, \dots, a) \\
 &+ \left( \frac{d}{d\partial_1} \partial_1 + \frac{d}{d\partial_2} \partial_2 + \dots + \frac{d}{d\partial_n} \partial_n \right) f \\
 &+ \frac{1}{2} \left( \frac{d}{d\partial_1} \partial_1 + \frac{d}{d\partial_2} \partial_2 + \dots + \frac{d}{d\partial_n} \partial_n \right)^2 f + \\
 &+ \frac{1}{3!} \left( \frac{d}{d\partial_1} \partial_1 + \frac{d}{d\partial_2} \partial_2 + \dots + \frac{d}{d\partial_n} \partial_n \right)^3 f + \dots \dots \dots (11).
 \end{aligned}$$

Mas para  $\partial_1 = \partial_2 = \dots = \partial_n = a$ , é  $f(a, a, \dots, a) = a$  e em virtude de  $f$  ser symetrica, tem-se

$$\frac{df}{d\partial_1} = \frac{df}{d\partial_2} = \dots = A$$

$$\frac{\partial^2 f}{\partial \partial_1^2} = \frac{\partial^2 f}{\partial \partial_2^2} = \dots = B.$$

$$\frac{\partial^2 f}{\partial \partial_1 \partial \partial_2} = \frac{\partial^2 f}{\partial \partial_1 \partial \partial_3} = \dots = C$$

$$\frac{\partial^3 f}{\partial \partial_1^3} = \frac{\partial^3 f}{\partial \partial_2^3} = \dots = D$$

$$\frac{\partial^3 f}{\partial \partial_1^2 \partial \partial_2} = \frac{\partial^3 f}{\partial \partial_1 \partial \partial_2^2} = \dots = E$$

$$\frac{\partial^3 f}{\partial \partial_1 \partial \partial_2 \partial \partial_3} = \frac{\partial^3 f}{\partial \partial_1 \partial \partial_2 \partial \partial_4} = \dots = F$$

.....



o que transforma a primeira igualdade em

$$f(o_1, o_2, \dots, o_n) = a + A \Sigma \delta + \frac{1}{2} (B \Sigma \delta^2 + C \Sigma \delta_p \delta_q) \\ + \frac{1}{3!} (D \Sigma \delta^3 + E \Sigma \delta_p^2 \delta_q + F \Sigma \delta_p \delta_q \delta_r) + \dots,$$

designando por  $p, q, r \dots$  numeros que devem ter todos os valores inteiros e diferentes compreendidos entre 1 e  $n$ .

Notemos agora que reduzindo-se o primeiro membro a  $a + \delta$  para  $\delta_1 = \delta_2 = \dots = \delta_n = \delta$ , o mesmo deve succeder ao segundo para o que deve ter-se

$$nA = 1,$$

$$B + (n-1)C = 0,$$

$$D + (n-1)E + (n-1)(n-2)F = 0,$$

$$\dots\dots\dots$$

em virtude de ser  $n$  o numero de termos de  $\Sigma \delta$ , de  $\Sigma \delta^2$ ,  $\Sigma \delta^3$ ,  $\dots$ ;  $n(n-1)$  o de  $\Sigma \delta_p \delta_q$ ,  $\Sigma \delta_p^2 \delta_q$ ,  $\dots$ ;  $n(n-1)(n-2)$  o de  $\Sigma \delta_p \delta_q \delta_r$ , etc.

$$\text{D'onde } A = \frac{1}{n}, \text{ e}$$

$$f(o_1, o_2, \dots, o_n) = \frac{\Sigma o_i}{n} + \frac{1}{2} (B \Sigma \delta^2 + C \Sigma \delta_p \delta_q) \\ + \frac{1}{3!} (D \Sigma \delta^3 + E \Sigma \delta_p^2 \delta_q + F \Sigma \delta_p \delta_q \delta_r) + \\ + \dots\dots\dots (12).$$

Os coefficients B, C, D, E, F... dependem não só da natureza de  $f$ , mas tambem do valor de  $a$  e de  $n$ , e são desconhecidos.

Supponhamos agora que  $a$  é a media arithmetica; neste caso  $\delta_1, \delta_2 \dots \delta_n$  representam desvios entre as observações e a media, os quaes devem ser muito pequenos se as observações fôrem boas, e portanto sensivelmente concordantes.

Desprezemos as potencias dos  $\delta$  superiores á segunda; (12) reduz-se então a

$$r(o_1, o_2 \dots o_n) = \frac{\sum o}{n} + \frac{1}{2}(B-C)\sum \delta^2 \dots \dots \dots (13)$$

attendendo a que sendo  $a$  a media arithmetica

$$\sum \delta = 0$$

e portanto

$$(\sum \delta)^2 = \sum \delta^2 + \sum \delta_p \delta_q = 0.$$

Ora pôde ver-se por diferentes exemplos que  $\frac{n}{2}(B-C)$  não é crescente com o numero das observações. Assim, attribuindo a  $f$  varias fórmãs e calculando os valores correspondentes de B e C, acha-se facilmente:

$$\frac{1}{2}(B-C) = -\frac{1}{2na}$$

$$f = \sqrt{o_1 o_2 \dots o_n}$$

$$\frac{1}{2}(B-C) = \frac{1}{2na}$$

$$f = \sqrt{\frac{o_1^2 + o_2^2 + \dots + o_n^2}{n}}$$

para

$$\frac{1}{2}(B-C) = \frac{m-1}{2na}$$

$$f = \sqrt{\frac{o_1^m + o_2^m + \dots + o_n^m}{n}}$$

$$\frac{1}{2}(B-C) = \frac{1}{n(n-1)a}$$

$$f = \sqrt{\frac{o_1 o_2 + o_1 o_3 + \dots + o_{n-1} o_n}{\frac{1}{2}n(n-1)}}$$

Admittindo, pois, que assim succeda sempre e escrevendo (13) sob a fórma

$$f(o_1, o_2 \dots o_n) = \frac{\sum o_i}{n} + \alpha \frac{\sum \delta^2}{n}$$

vê-se que a differença entre a media e qualquer outro valor medio será tanto menor quanto menor fôr  $\frac{\sum \delta^2}{n}$ , isto é, quanto melhores forem as observações e quanto maior fôr o seu numero.

Todos os valores medios differem muito pouco uns dos outros, se as observações são sensivelmente concordantes, e a media arithmetica é o limite commum para que tendem os valores medios quando as observações tendem a concordar.

**28.** De Morgan foi mais longe nas suas conclusões. Diz elle que mostrando (12) que cada valor medio é egual á media arithmetica mais uma somma de termos, sobre cujo signal e valor absoluto se não pôde saber nada *a priori*, não ha razão para suppôr que o valor mais vantajoso seja maior ou menor do que a media arithmetica e que portanto deve adoptar-se esta.

Demonstração  
de De Morgan.

Mas este raciocinio é evidentemente falso. Do facto de que um ponto, por exemplo, deve estar sobre uma recta entre dois pontos dados *a* e *b*, não se pôde concluir que o logar mais provavel seja o meio.

Se não se sabe mais nada, nada mais se pôde prever.

**29.** Ferrero deu da media arithmetica uma demonstração notavel; mas é claro que não determinando as hypotheses feitas no n.º 26 de uma maneira completa o valor preferivel é necessario acrescentar agora novas hypotheses

Demonstração  
de Ferrero.

para que elle se reduza á media. Ellas são a primeira e a segunda de Schiaparelli (vid. n.º 23).

A egualdade (12) pôde ainda escrever-se, para maior simplicidade

$$f(o_1 o_2 \dots o_n) = \frac{\sum o_i}{n} + A_2 + A_3 + \dots$$

em que  $A_n \dots$  é uma funcção homogenea inteira de  $\delta_1, \delta_2, \delta_3, \dots, \delta_n$ , cuja fórma geral é

$$A_n = \alpha \Sigma \delta^n + \beta \Sigma \delta_p^{n-1} \delta_q + \dots + \xi \Sigma \delta_i^j \delta_j^k \dots + \dots,$$

sendo

$$i + j + k + \dots = n.$$

Os coefficients  $\alpha, \beta \dots \xi \dots$  são funcções de  $\frac{\sum o_i}{n} = a$ ; pondo  $\xi = \varphi(a)$  e multiplicando todas as observações por uma constante  $c$ , a fórma geral de  $A_n$  tomar-se-ha em

$$c^n \varphi(ca) \Sigma \delta_i^j \delta_j^k \dots$$

e em virtude da primeira hypothese do n.º 23 será

$$c^n \varphi(ca) = c \varphi(a)$$

ou

$$c^{n-1} \varphi(ca) = \varphi(a).$$

Para  $a = 1$   $\xi$  toma um valor particular que designaremos por  $\xi_1$  e a ultima egualdade dá

$$\varphi(c) = \frac{\xi_1}{c^{n-1}}$$

e mudando  $c$  em  $a$

$$\xi = \frac{\xi_1}{a^{n-1}}.$$

Logo

$$A_n = \frac{1}{a^{n-1}}(\alpha_1 \Sigma \delta_n + \beta_1 \Sigma \delta_p^{n-1} \delta_q + \dots + \xi_1 \delta_p^i \delta_q^j \delta_r^k + \dots) = \frac{A'_n}{a^{n-1}}$$

em que  $A'_n$  é uma função sómente de  $\delta_1, \delta_2, \dots, \delta_n$ . Attribuindo a  $n$  os valores 2, 3 ..., ter-se-ha

$$f(o_1, o_2 \dots o_n) = a + \frac{A'_2}{a} + \frac{A'_3}{a^2} + \dots \dots \dots (14)$$

que exprime a primeira hypothese.

Para introduzir a segunda, junctemos a todas as observações a mesma constante  $k$ .  $f$  muda-se em  $f+k$ ,  $a$  em  $a+k$ ; os  $\delta_i$ , porém, permanecem os mesmos por ser  $\delta_i = a - o_i = a+k - (o_i+k)$ , teremos, pois, a egualdade

$$f(o_1, o_2 \dots o_n) + k = a+k + \frac{A'_2}{a+k} + \frac{A'_3}{(a+k)^2} + \dots (15).$$

Para que sejam satisfeitas as duas egualdades (14) e (15) é necessario que

$$A'_2 = A'_3 = \dots = 0,$$

d'onde

$$f(o_1, o_2 \dots o_n) = a = \frac{\Sigma o_i}{n}.$$

As duas hypotheses de Schiaparelli aqui usadas de novo, são como já dissemos propriedades do verdadeiro valor e

ellas conduzem á annullação das derivadas de ordem superior á primeira.

O valor verdadeiro é uma constante em relação ás observações. Vê-se, pois, que as supposições feitas approximam tambem por este lado o valor preferivel, d'aquelle valor.

**30.** As investigações que precedem tinham por fim demonstrar que a media arithmetica era o valor mais vantajoso da incognita. As demonstrações dadas não satisfazem, como temos visto; o defeito commum é que as hypotheses em que se baseiam não são mais simples em geral do que o postulado de Gauss.

Propriedades da  
media arithmetica.

D'estes trabalhos resultam, porém, varias consequencias notaveis, as principaes das quaes vamos aqui resumir:

- 1.º O valor preferivel deve ser um valor medio.
- 2.º A media arithmetica das observações é um dos valores medios.
- 3.º Representa uma hypothese media entre as infinitas hypotheses que se podem fazer sobre o valor preferivel.
- 4.º Distingue-se além d'isso dos outros valores medios por ser o limite commum de que elles se approximam, quando as observações tendem a concordar.
- 5.º Approxima-se, por virtude da sua linearidade, do valor verdadeiro, pois que as derivadas da segunda ordem em diante em relação ás observações são nullas.

Justificações da  
media arithmetica.

**31.** Têm ainda sido dadas varias justificações da media arithmetica, mas ellas não demonstram a sua superioridade sobre os outros valores medios. Entre ellas não podemos deixar de nomear as de Lagrange, Laplace e Gauss.

Lagrange, partindo da hypothese de que em cada observação se possam commetter com egual probabilidade os erros

$0, +1, -1$ , demonstrou que a probabilidade de o erro da media ficar comprehendido dentro de numeros dados augmenta com o numero de observações, approximando-se rapidamente da unidade.

Por outro lado procurando o erro da media para o qual a probabilidade é maior, achou-o igual á somma dos productos dos differentes erros a que uma observação isolada está sujeita multiplicados pelas respectivas probabilidades, isto é, ao valor provavel do erro d'essa observação.

Admittindo que os erros positivos e negativos de igual valor são igualmente provaveis, a curva de probabilidade dos erros será symetrica em relação ao eixo das ordenadas, e o centro de gravidade da superficie da curva terá uma abscissa nulla. Essa abscissa sendo precisamente o valor provavel do erro, segue-se que o erro da media a que corresponde maior probabilidade é o erro zero.

Mas estas considerações não provam que não haja uma outra combinação differente da media para a qual o erro zero não tenha ainda uma maior probabilidade.

Por outro lado Laplace, firmado na mesma hypothese, demonstra que, para um numero *muito grande* de observações igualmente precisas, é mais provavel que a somma dos erros seja igual a zero do que seja differente, e que portanto é mais provavel que a incognita seja igual á media arithmetica do que diffira d'ella.

Isto não prova que não exista uma outra combinação que seja igual á incognita ainda com maior probabilidade; e além d'isso os desprezos feitos no decurso do calculo não permitem applicar esta conclusão senão a um numero muito consideravel de observações.

Finalmente Gauss conseguiu provar que o valor provavel do quadrado do erro da media arithmetica tende para zero á medida que augmenta o numero de observações.

Com efeito seja  $\varphi(e)$  a lei dos erros, e supponhamos que se tem

$$\varphi(e) = \varphi(-e)$$

o que equivale a admitir a hypothese de Lagrange e de Laplace.

O quadrado do erro da media arithmetica das observações da serie (1) será

$$\varepsilon^2 = \left[ \sqrt{\frac{e_1 + e_2 + \dots + e_n}{n}} \right]^2 = \left( \frac{e_1 + e_2 + \dots + e_n}{n} \right)^2 = \frac{\sum e_i^2}{n^2} + \frac{2\sum e_1 e_2}{n^2}$$

cujo valor provavel é, por definição

$$\begin{aligned} \overline{\varepsilon^2} &= \int \varepsilon^2 \varphi(e_1) \varphi(e_2) \dots \varphi(e_n) de_1 de_2 \dots de_n \\ &= \frac{\sum \overline{e_i^2}}{n^2} + \frac{2\sum \overline{e_1 e_2}}{n^2} = \frac{\sum \overline{e_i^2}}{n^2} \end{aligned}$$

porque  $\overline{\sum e_i e_r} = 0$ , em vista de  $e_i$  e  $e_r$  serem funções impares e a lei dos erros ser par.

Notando agora que

$$\int e_i^3 \varphi(e_1) \varphi(e_2) \dots \varphi(e_n) de_i = \int e_i^3 \varphi(e_i) \varphi(e_2) \dots \varphi(e_n) de_i$$

vê-se que

$$\overline{\varepsilon^2} = \frac{n \overline{e_i^2}}{n^2} = \frac{\overline{e_i^2}}{n}$$

o que demonstra a proposição. Quanto maior fôr  $n$ , tanto mais provavel será a media



32. Estienne acha que o valor preferivel deve ser dado pela seguinte regra:

Ordenem-se por ordem de grandeza os resultados das observações; se o seu numero é impar, o do meio é o valor melhor; se o seu numero é par podem adoptar-se indifferentemente os dois do meio ou qualquer valor intermediario. Para se ser inteiramente rigoroso deve accrescentar-se, como Estienne faz tambem, que a regra no caso de  $n$  ser impar está enunciada de uma maneira abreviada; poder-se-hia adoptar tambem qualquer valor comprehendido entre  $\frac{o_{n-1}}{2}$  e  $\frac{o_{n+1}}{2}$ .

Regra de Estienne.

Para demonstrar a sua regra Estienne admite que a caracteristica dos erros accidentaes é serem egualmente provaveis num sentido como noutro.

O principal vicio da demonstração está precisamente em partir d'este fundamento, pois que assim põe-se de parte a variação da probabilidade do erro com a sua grandeza, o que todos reconhecem.

Seja a serie (1) que supponmos ordenada segundo a grandeza crescente das observações.

Determinemos a probabilidade *a posteriori* de que o verdadeiro valor esteja comprehendido entre  $o_i$  e  $o_{i+1}$ . Formemos o numerador da fórmula de Bayes. A probabilidade *a priori* da causa, supposta uma absoluta ignorancia antes de serem feitas as observações, será (n.º 21) proporcional ao intervallo  $dv$ ; a probabilidade que esta causa dá ao acontecimento referido, isto é, terem-se commettido  $i$  erros por defeito e  $n-i$  por excesso, é proporcional a

$$\frac{n(n-1)\dots(n-i+1)}{1.2.3\dots i} \left(\frac{1}{2}\right)^n = C_n^i \left(\frac{1}{2}\right)^n$$

pois que os erros accidentaes têm a probabilidade  $\frac{1}{2}$  de serem por excesso ou por defeito.

Ora vê-se que o coefficiente binomial  $C_n^i$  tem o seu máximo, sendo  $n$  par, se o valor  $v$  fica comprehendido entre  $\frac{o_n}{2}$  e  $\frac{o_n}{2} + 1$ , e sendo  $n$  impar se  $v$  fica entre  $\frac{o_{n-1}}{2}$  e  $\frac{o_{n+1}}{2}$ .

Logo o valor mais provavel será o valor mediano dado pela regra enunciada.

Em rigor o raciocinio feito suppõe que o verdadeiro valor não coincide com qualquer dos resultados de observação, no qual caso o numero dos erros commettidos seria menor do que  $n$ . Estienne examina este caso e chega ainda á mesma conclusão.

**33.** Emquanto a media arithmetica é o valor que torna minima a somma dos quadrados dos erros das observações, como é evidente, o valor mediano torna minima a somma dos valores absolutos dos mesmos erros.

É o que Estienne demonstra servindo-se da representação sobre uma linha recta dos resultados das observações.

É o que tambem se póde ver analyticamente d'este modo:

Expressão analytical da regra.

Designando por  $C$  a combinação das observações, procuraremos o minimo de

$$|C - o_1| + |C - o_2| + \dots + |C - o_n| \dots \dots \dots (16)$$

Notemos primeiro que para  $C \geq o_n$  a expressão reduz-se a

$$nC - \sum o_i$$

cujos menor valor é

$$no_n - \sum o_i \quad [C = o_n]$$

E para  $C < o_1$  transforma-se em

$$\sum o_i - nC,$$

cujo menor valor é

$$\sum o_i - n o_1. \quad [C = o_1]$$

A partir d'estes valores menores a função cresce no primeiro caso até ao  $\infty$  e no segundo até  $\sum o_i$ .

Consideremos agora os valores de C comprehendidos entre  $o_1$  e  $o_n$ .

$$o_1 < C < o_n.$$

Designemos por  $p$  o numero das parcelas binomias para as quaes C prepondera; será  $n - p$  o das restantes.

A expressão (16) poderá escrever-se sem o signal que indica o modulo da seguinte maneira:

$$C - o_1 + C - o_2 + \dots + C - o_p - C + o_{p+1} - \dots - C + o_n =$$

$$= C(2p - n) - \sum_i^p o_i + \sum_{p+1}^n o_i \dots \dots \dots (17)$$

onde C deve satisfazer ás condições

$$o_p < C < o_{p+1}.$$

Supponhamos  $n$  par. Se  $n = 2p$  (17) muda-se em

$$\sum_{\frac{n}{2}+1}^n o_i - \sum_1^{\frac{n}{2}} o_i = M.$$

Se  $2p > n$  ou  $2p = n + 2k$  (17) torna-se em

$$\begin{aligned}
 2kC - \sum_1^{\frac{n}{2}+k} o_i + \sum_{\frac{n}{2}+k+1}^n o_i &= 2kC + M - 2\left(o_{\frac{n}{2}+1} + o_{\frac{n}{2}+2} + \dots + o_{\frac{n}{2}+k}\right) \\
 &\geq 2ko_{\frac{n}{2}+k} + M - 2\left(o_{\frac{n}{2}+1} + \dots + o_{\frac{n}{2}+k}\right) \\
 &\geq M.
 \end{aligned}$$

Se  $2p < n$  é facil de ver por uma analyse perfeitamente semelhante que ainda

$$(17) \geq M$$

d'onde se conclue que  $M$  é o minimo valor da expressão (17), que é attingido dando a  $C$  qualquer valor comprehendido entre  $o_{\frac{n}{2}}$  e  $o_{\frac{n}{2}+1}$ .

Analogamente se demonstraria que, se  $n$  impar, o minimo valor de (17) é dado ainda pela regra de Estienne.

**34.** Para estabelecer directamente a excellencia da regra do valor mediano, Estienne prova:

- 1.º Que a regra da media arithmetica não é plausivel;
- 2.º Que a regra do valor mediano é preferivel.

1.º Seja a media de  $n$  observações julgadas egualmente boas  $o_1, o_2, \dots, o_n$

$$M = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}.$$

Sobrevem uma outra observação  $o_{n+1}$  que não inspira mais duvida do que as precedentes. Applicando a mesma

regra, o valor preferível será agora

$$M' = \frac{nM + o_{n+1}}{n+1} = M + \frac{o_{n+1} - M}{n+1}.$$

A diferença entre as duas medias  $\frac{o_{n+1} - M}{n+1}$  será, pois, tanto maior quanto mais  $o_{n+1}$  differir de  $M$ , isto é, quanto peor parece essa observação.

Este raciocinio é vicioso; para adoptar a media  $M'$  supuzeram-se primeiro as observações egualmente boas e para a rejeitar diz-se depois que a observação  $o_{n+1}$  é peor do que as precedentes.

2.º Para demonstrar que o valor mediano é em geral mais approximado do verdadeiro valor de que a media arithmetica Estienne funda-se em que os erros pequenos são os mais provaveis, e raciocina d'este modo.

Sejam fig. 1  $o_1, o_2, \dots, o_m, o_{m+1}, \dots, o_{2m}$  os pontos representativos das observações feitas.

Seja  $G$  o centro de gravidade dos  $m$  primeiros pontos,  $G'$  o centro de gravidade dos  $m$  ultimos.

Supponhamos que o verdadeiro valor  $V$  cahe á esquerda da região mediana limitada por  $o_m$  e  $o_{m+1}$ .

Segundo o fundamento adoptado, os pontos devem condensar-se em torno de  $V$ , de modo que o centro de gravidade  $G$  estará provavelmente mais proximo da região mediana do que o ponto  $G'$ . Ora  $M$ , ponto representativo da media devendo ficar no meio de  $GG'$  ficará portanto á direita da região mediana e em consequencia mais distanciado de  $V$ .

Notemos porém que em virtude da hypothese fundamental se é certo que os  $m$  primeiros pontos estão em geral mais condensados que os restantes, a distribuição dos pri-

meiros será menos desigual do que a dos segundos. O ponto G ficará proximamente ao meio de AO, enquanto que o ponto G' deve ficar muito mais proximo de O do que do outro extremo.

Além d'isso dizer que os erros menores são mais provaveis do que os maiores é admittir que a probabilidade do erro depende da sua grandeza. Porque não admittir então que os erros de igual valor absoluto são igualmente provaveis?

A presumpção de que os erros sejam igualmente prova-veis num sentido como noutro está ligada a esta de fôrma que difficilmente se admittirá uma sem a outra.

Além d'estas objecções pôde ainda notar-se que Estienne demonstra que o valor mediano é o valor mais provavel e não o valor provavel, como seria preciso para que se adoptasse.

Em resumo, se o postulado de Gauss não se acha demonstrado, tambem não parece que o valor mediano possa ser preferido á media arithmetica.

**35.** Bertrand fez ainda áquelle postulado a objecção seguinte:

Se medirmos uma certa funcção  $f(x)$  e obtivermos os resultados

$$f(o_1), f(o_2), \dots f(o_n)$$

será

$$f(x) = \frac{f(o_1) + f(o_2) \dots + f(o_n)}{n}.$$

Mas dos resultados obtidos tiram-se para  $x$  os valores

$$o_1, o_2, \dots o_n,$$

que dão

$$x = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}.$$

Logo

$$f\left(\frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}\right) = \frac{f(o_1) + f(o_2) + \dots + f(o_n)}{n},$$

o que é em geral falso.

Todavia se os erros são muito pequenos, ter-se-hão as seguintes egualdades approximadas.

$$f(o_1) = f(x) + (o_1 - x)f'(x),$$

$$f(o_2) = f(x) + (o_2 - x)f'(x),$$

.....

$$f(o_n) = f(x) + (o_n - x)f'(x);$$

d'onde, sommando e dividindo por  $n$

$$f(x) = f(x) + \frac{\Sigma(o_1 - x)f'(x)}{n}$$

para o que é preciso que seja

$$\Sigma(o_1 - x) = 0 \quad \text{ou} \quad x = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}.$$

II. Dedução da lei dos erros

**36.** Gauss, partindo do seu postulado, deduziu a lei dos erros da maneira que segue.

Seja a mesma serie (1) de observações igualmente precisas.

Primitivo processo.

A condição a que deve satisfazer o valor preferível é, conforme ao primeiro principio de Gauss,

$$\frac{\varphi'(v - o_1)}{\varphi(v - o_1)} + \frac{\varphi'(v - o_2)}{\varphi(v - o_2)} + \dots + \frac{\varphi'(v - o_n)}{\varphi(v - o_n)} = 0 \dots \dots (1)$$

sendo  $\varphi(v - o)$  a lei dos erros e suppondo  $\psi(v) = 1$ .

A esta condição deve satisfazer, portanto, a solução

$$v = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n}$$

Temos assim duas equações simultaneas

$$e \left. \begin{aligned} f(y_1) + f(y_2) + \dots + f(y_n) &= 0 \\ y_1 + y_2 + \dots + y_n &= 0 \end{aligned} \right\} \dots \dots \dots (2)$$

na primeira das quaes é  $f(y_i) = \frac{\varphi'(y_i)}{\varphi(y_i)}$  e em ambas  $y_i = v - o_i$ .

Do systema (2) deduz-se este outro

$$f'(y_1)dy_1 + f'(y_2)dy_2 + \dots + f'(y_n)dy_n = 0,$$

$$dy_1 + dy_2 + \dots + dy_n = 0;$$



d'onde, em geral,

$$f'(y) = \alpha$$

designando por  $\alpha$  uma constante.

Integrando, vem

$$f(y) = \alpha y + \beta \dots \dots \dots (3)$$

e integrando de novo

$$l. \varphi(y) = \frac{\alpha}{2} y^2 + \beta y + \gamma.$$

Para determinar as constantes notemos primeiro que, segundo (2) e (3) será

$$f(y_1) + f(y_2) + \dots + f(y_n) = \Sigma \alpha y + n\beta = 0,$$

$$\Sigma y = 0;$$

logo

$$\beta = 0$$

e

$$l. \varphi(y) = \frac{\alpha}{2} y^2 + \gamma, \dots \dots \dots (4),$$

onde  $\alpha$  deve ser negativa, porque  $\varphi(y)$  annulla-se para  $y = \infty$ . Fazendo  $\alpha = -h^2$  e  $\gamma = l.c$  póde dar-se á equação (4) a fórma

$$\varphi(y) = c e^{-h^2 y^2} \dots \dots \dots (5).$$

Mas como

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-h^2 y^2} dy = \frac{\sqrt{\pi}}{h}$$

tem-se

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(y) dy = c \frac{\sqrt{\pi}}{h} = 1$$

como se viu no capitulo anterior.

Da ultima equação tira-se

$$c = \frac{h}{\sqrt{\pi}}$$

o que transforma (5) em

$$\varphi(y) = \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2}.$$

A constante  $h$  é uma característica da precisão das observações. Se as observações não tiverem a mesma precisão, as leis dos erros differirão nos valores de  $h$ .

**37.** Não é rigoroso suppôr  $\varphi$  uma funcção só do erro, como atraz dissemos já. Tambem raras vezes a nossa ignorancia a respeito do valor procurado será tal que permita considerar  $\psi(v) = 1$ .

Poincaré procurou libertar-se d'estas hypotheses e bem assim do primeiro principio de Gauss, substituindo-o pelo segundo.

A media arithmetica deve ser o valor provavel e a condição a verificar suppondo, que se obtiveram  $p$  resultados

eguaes a  $o_1$ ,  $p$  eguaes a  $o_2, \dots, p$  eguaes a  $o_n$ , será

$$\frac{\int_{-\infty}^{+\infty} v \psi(v) \Phi^p dv}{\int_{-\infty}^{+\infty} \psi(v) \Phi^p dv} = \frac{p o_1 + p o_2 + \dots + p o_n}{pn} = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n} \dots (6),$$

onde se fez para simplificar

$$\Phi = \varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v) \dots \dots \dots (7).$$

Supponhamos que  $p$  cresce indefinidamente; o limite do primeiro membro de (6) será (\*), designando por  $v_m$  o valor

(\*) Com effeito, considerando a relação

$$\frac{\sum v_i \psi(v_i) \Phi_i^p}{\sum \psi(v_i) \Phi_i^p} = R,$$

em que  $\Phi_i$  é o resultado da substituição em  $\Phi$  de  $v$  por  $v_i$ , teremos

$$R = \frac{\sum v_i \psi(v_i) \left(\frac{\Phi_i}{\Phi_m}\right)^p}{\sum \psi(v_i) \left(\frac{\Phi_i}{\Phi_m}\right)^p}.$$

Ora como por hypothese  $\Phi_m$  é a maior das quantidades  $\Phi$ , será

$$\lim_{p \rightarrow \infty} R = \frac{v_m \psi(v_m)}{\psi(v_m)} = v_m,$$

porque todas as fracções  $\frac{\Phi_i}{\Phi_m}$  são menores do que a unidade á excepção da que corresponde a  $i = m$ .

de  $v$  que torna  $\Phi$  maximo,

$$\frac{v_m \psi'(v_m)}{\psi(v_m)} = v_m$$

e a condição (6) reduz-se a

$$v_m = \frac{o_1 + o_2 + \dots + o_n}{n},$$

isto é, a media arithmetica deve tornar maxima a funcção  $\Phi$  dada por (7).

Tomando as derivadas logarithmicas a condição pôde então substituir-se por

$$\frac{\varphi'_v(o_1, v)}{\varphi(o_1, v)} + \frac{\varphi'_v(o_2, v)}{\varphi(o_2, v)} + \dots + \frac{\varphi'_v(o_n, v)}{\varphi(o_n, v)} = 0 \dots \dots (8)$$

e

$$o_1 + o_2 + \dots + o_n = nv$$

ou ainda collocando  $\frac{\varphi'_v}{\varphi} = f$ , fazendo variar  $o_1$  de  $do_1$ ,  $o_2$  de  $do_2 \dots$ , e conservando  $v$  constante

$$\frac{df(o_1, v)}{do_1} do_1 + \frac{df(o_2, v)}{do_2} do_2 + \dots + \frac{df(o_n, v)}{do_n} do_n = 0.$$

$$do_1 + do_2 + \dots + do_n = 0.$$

Para o mesmo valor de  $v$ ,  $do_1$ ,  $do_2, \dots do_n$  podem ter uma infinidade de valores diferentes, logo é preciso que se tenha

$$\frac{df(o_i, v)}{dv} = \chi(v) = \Lambda',$$

isto é, que cada derivada parcial seja uma função sómente de  $v$ .

Integrando em ordem a  $o_i$ , vem

$$f = A'o_i + B' \dots \dots \dots (9)$$

sendo  $B'$  uma função arbitraria de  $v$ .

Integrando de novo em relação a  $v$  acha-se, attendendo a que  $f = \frac{\varphi'_v}{\varphi}$ ,

$$l \cdot \varphi(o_i, v) = A o_i + B + l \cdot \theta(o_i),$$

designando por  $l \cdot \theta(o_i)$  uma função arbitraria de  $o_i$ , e sendo  $A = \int A' dv$  e  $B = \int B' dv$ .

Passando de logarithmos para exponentiaes resulta

$$\varphi(o_i, v) = \theta(o_i) e^{A o_i + B} \dots \dots \dots (10).$$

### 38. Procuremos determinar as funções arbitrarías.

Dando na equação (9) ao indice  $i$  os valores 1, 2, 3, ...,  $n$ , sommando as  $n$  equações resultantes e tendo em attenção (8), virá

$$A' \Sigma o_i + n B' = n (A' v + B') = 0$$

ou

$$A' v + B' = 0 \dots \dots \dots (11),$$

equação que determina uma das funções arbitrarías  $A'$  ou  $B'$  em função da outra.

Vejamus se é possível achar alguma relação entre  $A$  e  $\psi(v)$ , cuja significação nós conhecemos. Supponhamos  $p$  observações eguaes a  $o_i$ ; como a media arithmetica é  $o_i$ , deve

Determinação  
das funções arbitrarías.

ter-se em virtude de (6)

$$\int_{-\infty}^{+\infty} v\psi(v) \Phi^p dv = o_i \int \psi(v) \Phi^p dv$$

onde  $\Phi$  é agora igual a  $\theta(o_i)e^{Ao_i + B}$ ; a equação transforma-se assim em

$$\theta^p(o_i) \int (v - o_i) \psi(v) e^{p(Ao_i + B)} dv = 0$$

e deve ter logar para qualquer valor de  $p$  e de  $o_i$ . Como  $\theta(o_i)$  não pôde ser igual a zero, aliás  $\varphi(o_i, v)$  seria sempre nullo, como o mostra (10), é preciso que

$$\int (v - o_i) \psi(v) e^{p(Ao_i + B)} dv = 0 \dots \dots \dots (12).$$

Temos assim uma equação que liga as duas funcções  $A(v)$  e  $\psi(v)$ .

Introduzamos uma variavel auxiliar  $u$ , tal que

$$A(v)o_i + B(v) = u_m^2 - u^2 \dots \dots \dots (13),$$

sendo  $u_m^2$  o maximo de  $Ao_i + B$ , que (11) nos mostra ter logar para  $v = o_i$ . Será, pois,

$$A(o_i)o_i + B(o_i) = u_m^2$$

e  $u$  será real para que o seu quadrado seja uma quantidade positiva.

Suppondo a equação (13) resolvida em ordem a  $v$ , ter-se-hia  $v$  expresso em  $u$ , e fazendo a mudança de variavel

obter-se-hia um resultado da fôrma

$$(v - o_i) \psi(v) dv = F(u) du.$$

A equação (12) transforma-se em consequencia na seguinte

$$\int F(u) e^{p(u_m^2 - u^2)} du = 0,$$

ou dividindo pela constante  $e^{pu_m^2}$

$$\int F(u) e^{-pu^2} du = 0 \dots \dots \dots (14).$$

Mudando  $u$  em  $-u$ , vem

$$\int F(-u) e^{-pu^2} du = 0;$$

e sommando estas duas equações membro a membro

$$\int [F(u) + F(-u)] e^{-pu^2} du = 0 \dots \dots \dots (15).$$

Ha dois casos a considerar:

1.º  $F(u)$  é uma funcção impar. Neste caso a condição é evidentemente satisfeita qualquer que seja  $p$ .

2.º  $F(u)$  é par. Desenvolvendo a funcção  $F(u) + F(-u)$  segundo as potencias crescentes de  $u$ , ter-se-ha uma expressão da fôrma

$$F(u) + F(-u) = \alpha u^{2n} + \beta u^{2n+2} + \dots$$

e (15) tornar-se-ha em

$$\int (\alpha u^{2n} + \beta u^{2n+2} + \dots) e^{-pu^2} du = 0.$$

Fazendo agora a substituição

$$u = \frac{\zeta}{\sqrt{p}}$$

a equação torna-se em

$$\int \left( \frac{\alpha \zeta^{2n}}{p^{n+\frac{1}{2}}} + \frac{\beta \zeta^{2n+2}}{p^{n+\frac{1}{2}}p} + \dots \right) e^{-\zeta^2} d\zeta = 0.$$

Multiplicando por  $p^{n+\frac{1}{2}}$ , vem

$$\int \left( \alpha \zeta^{2n} + \frac{\beta \zeta^{2n+2}}{p} + \dots \right) e^{-\zeta^2} d\zeta = 0.$$

Ora para  $p$  muito grande o primeiro membro toma aproximadamente o valor

$$\alpha \int_{-\infty}^{+\infty} \zeta^{2n} e^{-\zeta^2} d\zeta.$$

Sendo os elementos d'este integral todos positivos, esta quantidade não pôde ser nulla; a egualdade não se verifica e por conseguinte a supposição inicial de ser  $F(u)$  par é absurda.

Por outro lado differenciando a equação (13) acha-se

$$(A'v + B') dv = -2udu,$$



ou tendo em attenção (11) para eliminar B'

$$A'(v - o_i) dv = 2u du.$$

Dividindo membro a membro a equação

$$(v - o_i) \psi(v) dv = F(u) du$$

pela precedente acha-se a relação

$$\frac{\psi(v)}{A'} = \frac{F(u)}{2u}.$$

A propriedade descoberta para  $F(u)$  da imparidade vaenos servir agora para mostrar que esta relação é constante.

Com effeito, se assim fôr, deve ter-se

$$\frac{\psi(v_1)}{A'(v_1)} = \frac{\psi(v_2)}{A'(v_2)}$$

quaesquer que sejam  $v_1$  e  $v_2$ . Para estes valores as funcções  $A(v)$  e  $B(v)$  tomam valores particulares que designaremos respectivamente por  $A_1$  e  $B_1$ ,  $A_2$  e  $B_2$ . A equação

$$A_1 o_i + B_1 = A_2 o_i + B_2$$

resolvida em ordem a  $o_i$ , determina esta quantidade de modo que a funcção  $u_2^2 - u^2$  e portanto  $u^2$  passe pelo mesmo valor para  $v_1$  e  $v_2$ . O mesmo succederá a  $\frac{F(u)}{2u}$  que, sendo uma funcção par em virtude da egual paridade dos dois termos da fracção, se póde considerar como funcção de  $u^2$  sómente.

Na fórmula (10) pôde agora substituir-se  $A'$  por  $\psi(v)$ ; ter-se-ha, por ser  $B = -\int A' v dv + \text{const.}$ ,

$$\begin{aligned}\varphi(o_i, v) &= \theta(o_i) e^{A o_i + B} \\ &= \theta(o_i) e^{-\int A' (v - o_i) dv} \\ &= \theta(o_i) e^{-\int \psi(v) (v - o_i) dv} \dots\dots\dots (16).\end{aligned}$$

**39.** Restam as duas funcções arbitrarías  $\psi(v)$  e  $\theta(o_i)$ . Gauss tomou, como vimos,  $\psi(v) = 1$ . Isto suppõe que nada se sabe *a priori* da probabilidade de  $v$ , o que não succederá sempre.

A fórmula (16) mostra que  $\varphi$  depende de  $\psi$ . Ora, nota Poincaré, não ha razão nenhuma para esta dependencia; porque emquanto  $\psi$  depende dos nossos conhecimentos *a priori* sobre a probabilidade de  $z$ ,  $\varphi$  depende da habilidade do observador e da probabilidade *a priori* para que elle erre.

Ainda quando se descobrisse esta razão, ha uma circumstancia que limita muito a influencia de  $\psi$  e permite suppol-a egual á unidade. Seja qual fôr a lei dos erros, ella deve satisfazer como vimos no capitulo primeiro á condição de decrescer muito rapidamente quando o erro augmenta, e de ter valores despreziveis fóra dos limites dos erros. Estes limites são muito estreitos, se as observações são boas.

Os valores possiveis da grandeza observada comprehendidos entre os resultados das observações serão, pois, em geral, *a priori* considerados como egualmente provaveis, por nada se saber sobre elles. Ora  $\psi(v)$  entra no valor provavel e tambem no mais provavel multiplicada pelo producto  $\varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v)$ . Como este producto é fóra d'aquel-

les limites infinitamente pequeno, pouco será alterado pela introdução do factor finito  $\psi(v)$ , que é precisamente n'essas regiões que se poderá tomar diferente da unidade.

Relativamente a  $\theta(o)$ , vê-se que será constante quando se suppozer com Gauss que a lei dos erros depende sómente do erro. Mas em rigor muitas vezes poderá prever-se que  $\theta(o)$  seja variavel com os valores das observações, e mesmo descobrir o modo d'essa variação. Quando se commette por exemplo o *erro decimal*,  $\theta(o)$  é uma funcção periodica que se torna maxima para certas decimaes.

Suppondo  $\psi(v)$  e  $\theta(o)$  constantes recêe-se na lei de Gauss.

**40.** A hypothese da media arithmetica conduz, quando se suppõe a lei dos erros funcção sómente do erro, á lei de Gauss. Reciprocamente a lei de Gauss conduz á media arithmetica como valor preferivel.

A lei de Gauss e a media arithmetica.

Basta para o demonstrar formar partindo d'aquella lei o valor mais provavel ou o valor provavel. Em qualquer dos casos como vimos deve ser maximo o producto

$$\varphi(v - o_1) \varphi(v - o_2) \dots \varphi(v - o_n)$$

$$= \left( \frac{h}{\sqrt{\pi}} \right)^n e^{-h^2 \Sigma (v - o_i)^2}$$

em relação a  $v$ , o que dá

$$\Sigma (v - o_i)^2 = \min.$$

ou

$$v = \frac{\Sigma o_i}{n}$$

Se a lei dos erros tem a fórmula mais geral (16) também é fácil verificar que a media arithmetica é o valor provavel.

Com effeito, se assim fôr deve ter-se, em virtude da definição de valor provavel, designando por  $M$  a media

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v-M) \psi(v) \varphi(o_1, v) \varphi(o_2, v) \dots \varphi(o_n, v) dv = 0$$

ou

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v-M) \psi(v) \theta(o_1) \theta(o_2) \dots \theta(o_n) e^{-n f(v-M) \psi(v)} dv = 0 \dots (17).$$

Podemos fazer

$$f(v-M) \psi(v) dv = u^2$$

visto que o expoente de  $e$  é negativo.

Da ultima egualdade tira-se

$$(v-M) \psi(v) dv = 2u du$$

e portanto a equação (17) transforma-se em

$$2\theta(o_1) \theta(o_2) \dots \theta(o_n) \int_{-\infty}^{+\infty} u e^{-nu^2} du = 0$$

que é uma identidade por ser  $ue^{-nu^2}$  uma função impar de  $u$ .

**41.** Póde demonstrar-se que a lei de Gauss é a unica para a qual a media é sempre o valor mais provavel, comtanto que não haja erros systematicos.

Esta restrição equivale a supôr que a lei dos erros é par, ou

$$\varphi(y) = \varphi(-y),$$

porque, devendo considerar-se igualmente prováveis n'um sentido ou n'outro os erros eguaes em valor absoluto,  $\varphi(y)$  não deve alterar-se pela mudança de signal da variavel.

$\varphi(y)$  reduzida á fôrma de exponencial deve poder representar-se por

$$e^{-\psi(y^2)}$$

em virtude da condição referida.

O valor mais provavel satisfaz á equação (3) do capitulo primeiro, que se transforma aqui em

$$\frac{d}{dv} e^{-[\psi(v-o_1)^2 + \psi(v-o_2)^2 + \dots + \psi(v-o_n)^2]} = 0$$

ou

$$(v-o_1)\psi'(v-o_1)^2 + (v-o_2)\psi'(v-o_2)^2 + \dots + (v-o_n)\psi'(v-o_n)^2 = 0.$$

Para que  $v$  coincida com a media deverá ser

$$v - o_1 + v - o_2 + \dots + v - o_n = 0.$$

Das duas ultimas equações tira-se

$$\psi'(v-o_i)^2 = \psi'(y^2) = \text{const.}$$

Integrando :

$$\psi(y^2) = c_1 y^2 + c_2$$

$c_1$  e  $c_2$  sendo constantes.

Logo

$$\varphi(y) = e^{-\frac{1}{2}cy^2} = Ce^{-c_1y^2}$$

onde

$$l. C = -c_2.$$

Fica assim demonstrado que na hypothese feita a lei de Gauss é a unica que indica a media como valor mais provavel.

**42.** A deducção da lei de Gauss assenta n'uma proposição que se não sabe demonstrar em geral. Mas ha um caso em que, sendo o postulado de Gauss demonstravel rigorosamente, todavia a lei de Gauss apparece apenas como uma formula approximada.

Bertrand poz este facto em evidencia da seguinte maneira: Seja a grandeza que se pretende medir a proporção constante do numero de esferas brancas para o numero total de esferas contidas n'uma urna de composição desconhecida. N'uma primeira prova tiraram-se uma a uma  $\mu$  esferas, tornando-as a metter na urna á medida que se foram tirando. Sejam d'estas  $b$  brancas; a relação  $\frac{b_1}{\mu}$  dá uma medida da incognita. Effectuada a mesma operação  $n$  vezes, obtiveram-se os numeros

$$\frac{b_1}{\mu}, \frac{b_2}{\mu}, \dots, \frac{b_n}{\mu},$$

resultados de observações igualmente precisas da incognita  $x$ . O valor mais provavel de  $x$  é o que torna maxima a probabilidade *a priori* do acontecimento observado. Ora  $x$  representa evidentemente a probabilidade assignada á sa-

hida d'uma bola branca pela composição da urna. Logo a probabilidade *a priori* do resultado observado será

$$x^{b_1 + b_2 + \dots + b_n} (1-x)^{n\mu - b_1 - b_2 - \dots - b_n};$$

porque  $1-x$  representa a probabilidade da tiragem d'uma bola não branca, e na primeira prova tiraram-se  $\mu - b_1$ , na segunda  $\mu - b_2$ , ... d'aquella especie.

O maximo é dado pela egualdade a zero da derivada em relação a  $x$ , ou

$$\frac{x}{b_1 + b_2 + \dots + b_n} = \frac{1-x}{n\mu - b_1 - b_2 - \dots - b_n},$$

d'onde

$$x = \frac{b_1 + b_2 + \dots + b_n}{n\mu}$$

que é a media arithmetica das observações.

Procuremos agora a lei dos erros. É, como se sabe, o coefficiente differencial da probabilidade do erro  $x - \frac{b}{\mu}$  cair entre  $y$  e  $y + dy$ .

A fórmula de Bayes dá

$$\varphi(y)dy = \frac{\left(\frac{b}{\mu} + y\right)^b \left(\frac{\mu - b}{\mu} - y\right)^{\mu - b} dy}{\int_{-\frac{b}{\mu}}^{\frac{\mu - b}{\mu}} \left(\frac{b}{\mu} + y\right)^b \left(\frac{\mu - b}{\mu} - y\right)^{\mu - b} dy}.$$

Fazendo para simplificar  $\frac{b}{\mu} = p$ ,  $\frac{\mu - b}{\mu} = q$ ,  $\mu - b = c$ , vem

$$\varphi(y)dy = \frac{\left(1 + \frac{y}{p}\right)^b \left(1 - \frac{y}{q}\right)^c dy}{\int_{-p}^q \left(1 + \frac{y}{p}\right)^b \left(1 - \frac{y}{q}\right)^c dy}$$

Desenvolvamos cada um dos factores do numerador segundo a formula do binomio de Newton e effectuemos o producto:

$$\begin{aligned} \left(1 + \frac{y}{p}\right)^b \left(1 - \frac{y}{q}\right)^c &= 1 + \left(\frac{b}{p} - \frac{c}{q}\right)y \\ &+ \left(\frac{b(b-1)}{p^2} - \frac{2bc}{pq} + \frac{c(c-1)}{q^2}\right)\frac{y^2}{2} + \dots \\ &= 1 - \frac{\mu}{2pq}y^2 = e^{-\frac{\mu}{2pq}y^2} \end{aligned}$$

desprezando os termos de ordem mais elevada em relação a  $y$ .

Teremos então

$$\int_{-p}^q \left(1 + \frac{y}{p}\right)^b \left(1 - \frac{y}{q}\right)^c dy = \int_{-p}^q e^{-\frac{\mu}{2pq}y^2} dy$$

que, fazendo a mudança de variavel

$$y = t\sqrt{\frac{2pq}{\mu}}$$



e collocando

$$\sqrt{\frac{\mu p}{2q}} = l,$$

se muda em

$$\sqrt{\frac{2pq}{\mu}} \int_{-l}^{+l} e^{-t^2} dt.$$

Para valores grandes de  $\mu$  e de  $p$ , podemos substituir  $-l$  e  $+l$  por  $-\infty$  e  $+\infty$  e o integral reduz-se a

$$\sqrt{\frac{2\pi pq}{\mu}}.$$

Com estes valores approximados, ter-se-ha

$$\varphi(y) dy = \sqrt{\frac{\mu^3}{2\pi b(\mu-b)}} e^{-\frac{\mu^3 y^2}{2b(\mu-b)}} dy$$

$$= \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2}$$

fazendo  $h = \sqrt{\frac{\mu^3}{2b(\mu-b)}}$ .

Chegamos, pois, á lei de Gauss, mas como uma expressão approximada da lei de probabilidade do erro, como uma lei limite, e não como uma lei rigorosa dos erros.

Esta contradicção explica-se, notando que, se é verdade que na deducção da lei de Gauss do seu postulado se não

fez desprezo algum, a verdade é também que attendendo á fôrma da demonstração, a lei a que se chega não é propriamente a lei dos erros das observações, mas sim a lei dos desvios da media arithmetica.

43. Póde dar-se uma justificação da lei de Gauss, como lei approximada, provando que a probabilidade do erro da media segue esta lei, se não houver erros systematicos e se o numero  $n$  das observações fôr muito grande.

O erro da media é igual á media dos erros das observações ou

$$\varepsilon = \frac{e_1 + e_2 + \dots + e_n}{n}.$$

O seu valor provavel  $\bar{\varepsilon}$  é

$$\bar{\varepsilon} = \int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(e_1) \varphi(e_2) \dots \varphi(e_n) \varepsilon de_1 de_2 \dots de_n$$

que é nullo visto ser  $\varphi$  uma funcção par e  $\varepsilon$  impar.

O erro da media segue a lei de Gauss.

Qualquer potencia impar de  $\varepsilon$  terá igualmente um valor provavel nullo.

Consideremos o valor provavel de  $\varepsilon^{2p}$ ; tem-se

$$\bar{\varepsilon}^{2p} = \frac{(e_1 + e_2 + \dots + e_n)^{2p}}{n^{2p}}.$$

Mas

$$(e_1 + e_2 + \dots + e_n)^{2p} = \sum \frac{2p!}{\alpha_1! \alpha_2! \dots \alpha_\mu!} e_1^{\alpha_1} e_2^{\alpha_2} \dots e_\mu^{\alpha_\mu}$$

sendo

$$\alpha_1 + \alpha_2 + \dots + \alpha_\mu = 2p,$$

e não sendo preciso considerar para a formação do valor provavel senão os termos em que os expoentes  $\alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_\mu$ , são todos pares, porque os restantes têm um valor provavel nullo.

O valor provavel de

$$e_1^{\alpha_1} e_2^{\alpha_2} \dots e_\mu^{\alpha_\mu}$$

fica invariavel quando se permutam os indices dos  $e$  e se conservam os expoentes, porque o integral é o mesmo só com mudança de notações.

Seja  $N$  o numero de termos differentes assim obtidos,  $M_{\alpha_i}$  o valor provavel de  $e_i^{\alpha_i}$ ; o valor provavel do producto será  $M_{\alpha_1} M_{\alpha_2} \dots M_{\alpha_\mu}$  e ter-se-ha

$$\frac{2p!}{(e_1 + e_2 + \dots + e_n)^{2p}} = \sum \frac{2p!}{\alpha_1! \alpha_2! \dots \alpha_\mu!} N M_{\alpha_1} M_{\alpha_2} \dots M_{\alpha_\mu}.$$

Os termos d'esta somma obter-se-hão fazendo agora variar os  $\alpha$ , da maneira dicta.

Para calcular  $N$ , supponhamos primeiro os  $\alpha$  todos differentes; será o numero de arranjos de  $n$  letras  $\mu$  a  $\mu$ , visto que permutando os indices  $\mu$  obteremos sempre termos differentes e os  $\mu$  podem ser quaesquer dos indices  $1, 2, \dots, n$ . Ora esse numero é, como se sabe,

$$n(n-1) \dots (n-\mu+1).$$

Supponhamos agora  $\mu_1$  expoentes eguaes a  $\alpha_1$ ,  $\mu_2$  eguaes a  $\alpha_2, \dots, \mu_k$  eguaes a  $\alpha_k$ , sendo

$$\mu_1 + \mu_2 + \dots + \mu_k = \mu$$

e  $\alpha_1, \alpha_2, \dots, \alpha_k$  diferentes. A permutação das letras que têm o mesmo expoente dá termos eguaes; o numero é precisamente o das permutações d'essas letras em cada arranjo, isto é,  $\mu_1!$  quando se permutam as letras de expoente  $\alpha_1$ ,  $\mu_2!$  as de expoente  $\alpha_2$  e assim por deante, sendo pois necessario para evitar as repetições dividir o numero total de arranjos pelo producto d'aquelles numeros. Será

$$N = \frac{n(n-1)\dots(n-\mu+1)}{\mu_1! \mu_2! \dots \mu_k!}.$$

Em N haverá termos em  $n^\mu, n^{\mu-1}, \dots$ ; se  $n$  é muito grande como aqui supposemos, os termos de grau mais elevado serão muito superiores aos de grau menos elevado. Consideremos só os termos em  $n^\mu$ ; o maior valor de  $\mu$  é  $p$ , porque esse valor correspondendo ao menor valor par dos  $\alpha$ , será ao mesmo tempo

$$\alpha_1 = \alpha_2 = \dots = 2,$$

e

$$\alpha_1 + \alpha_2 + \dots + \alpha_\mu = 2p;$$

logo

$$\mu = p.$$

Mas por outro lado d'entre os  $k$  valores de  $\mu$ , só sub-

siste um: logo será aproximadamente

$$N = \frac{n(n-1)\dots(n-p+1)}{p!} = \frac{n^p}{p!}.$$

Substituindo na formula que dá o valor provavel e notando que é agora

$$M_{\alpha_1} = M_{\alpha_2} = \dots = M_{\alpha_\mu} = M_2,$$

vem

$$\frac{1}{(e_1 + e_2 + \dots + e_n)^{2p}} = \frac{2p!}{2^p} \frac{n^p}{p!} M_2^p$$

e

$$\begin{aligned} \frac{1}{\varepsilon^{2p}} &= \frac{2p!}{p!2^p} \left(\frac{M_2}{n}\right)^p \\ &= \frac{2p!}{p!2^p} \frac{1}{\varepsilon^2} \dots \dots \dots (18) \end{aligned}$$

por ser (n.º 31)

$$\frac{M_2}{n} = \frac{1}{\varepsilon^2}.$$

Supponhamos que  $\varepsilon$  segue a lei de Gauss.

O valor provavel d'uma potencia impar de  $\varepsilon$  será ainda nullo por ser  $\varphi$  par. Procuremos o valor provavel de  $\varepsilon^{2p}$  com esta lei, isto é, sendo

$$\varphi(\varepsilon) = \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2\varepsilon^2}.$$

Será

$$\frac{1}{\varepsilon^{2p}} = \int_{-\infty}^{+\infty} \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 \varepsilon^2} \varepsilon^{2p} d\varepsilon.$$

Ora

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 \varepsilon^2} d\varepsilon = 1,$$

d'onde

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-h^2 \varepsilon^2} d\varepsilon = \sqrt{\pi} (h^2)^{-\frac{1}{2}}.$$

Diferenciando  $p$  vezes em ordem a  $h^2$ , vem

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-h^2 \varepsilon^2} (-\varepsilon^2)^p d\varepsilon = \sqrt{\pi} (h^2)^{-p-\frac{1}{2}} \left(-\frac{1}{2}\right) \left(-\frac{3}{2}\right) \dots \left(-\frac{2p-1}{2}\right);$$

ou

$$\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-h^2 \varepsilon^2} \varepsilon^{2p} d\varepsilon = \sqrt{\pi} (h^2)^{-p-\frac{1}{2}} \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2p-1)}{2^p}$$

$$= \sqrt{\pi} (h^2)^{-p-\frac{1}{2}} \frac{2p!}{2^p \cdot 2 \cdot 4 \cdot 6 \dots 2p}$$

$$= \sqrt{\pi} (h^2)^{-p-\frac{1}{2}} \frac{2p!}{2^{2p} \cdot p!}.$$

D'onde, multiplicando por

$$\frac{(h^2)^{\frac{1}{2}}}{\sqrt{\pi}},$$

sê deduz

$$\overline{\varepsilon^{2p}} = \frac{2p!}{p!2^{2p}} \frac{1}{h^{2p}} \dots \dots \dots (19).$$

Valor provavel de uma potencia do erro segundo a lei de Gauss.

Para que (18) e (19) sejam compatíveis é preciso que

$$\overline{\varepsilon^2}^p = \left( \frac{1}{2h^2} \right)^p,$$

ou

$$\overline{\varepsilon^2} = \frac{1}{2h^2};$$

o que tem logar para a lei de Gauss, como o mostra (19) fazendo  $p=1$ , e não pôde ter logar para outra lei, como agora vamos provar.

Só a lei de Gauss conduz á expressão (19).

Com effeito, supponhamos que existam duas fórmulas de  $\varphi$  que conduzam ao mesmo resultado (19), isto é, á mesma formula para o valor provavel.

Consideremos a expressão

$$e^{-n(y_0 - y)^2} = \sum A_p y^{2p},$$

representando o segundo membro o desenvolvimento em serie segundo as potencias de  $y$ , sempre convergente. O valor provavel d'esta expressão é com a lei de Gauss

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2} e^{-n(y_0 - y)^2} dy = \sum A_p \overline{y^{2p}};$$

por serem os  $A_p$  coefficients numericos sempre os mesmos, não é necessario tomar o valor provavel d'elles.

Com qualquer outra lei que designaremos por  $\varphi$  será

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(y) e^{-n(y_0 - y)^2} dy = \Sigma \Delta_p \overline{y^{2p}}.$$

Logo

$$\frac{\int_{-\infty}^{+\infty} \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2} e^{-n(y_0 - y)^2} dy}{\int_{-\infty}^{+\infty} \varphi(y) e^{-n(y_0 - y)^2} dy} = 1.$$

O limite d'esta relação para  $n = \infty$  é, em virtude de ser  $e^{-n(y_0 - y)^2}$  maxima para  $y = y_0$ , e pelo que vimos na nota do n.º 37

$$\frac{\frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h y_0^2}}{\varphi(y_0)} = 1,$$

d'onde

$$\varphi(y_0) = \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h y_0^2}$$

e portanto as duas leis coincidiriam.

**44.** Vimos na primeira parte d'este capitulo as duvidas que pôde haver sobre a admissão do postulado de Gauss. D'esta segunda parte resulta que a lei de Gauss não apparece como uma consequencia rigorosa d'esse postulado.

A analyse d'algumas das objecções de Bertrand feita por Poincaré, mostra que para pôr a lei de probabilidade



ao abrigo d'ellas é necessario dar-lhe uma fórma mais geral que contém duas funcções  $\psi(v)$  e  $\theta(o_i)$ , impossiveis geralmente de determinar com rigor, sobre as quaes mesmo frequentes vezes nada se sabe.

A lei de Gauss corresponde ás hypotheses mais simples que podem fazer-se sobre estas funcções.

Por outro lado não é natural este fundamento da lei de probabilidade dos erros. O modo como os erros são originados, a sua natureza intima é completamente posta de parte.

### CAPITULO III

## A lei dos erros fundada no estudo dos erros elementares

#### I. Lei do erro total em função das leis dos erros elementares

45. Supponhamos primeiro o caso de dois erros elementares independentes  $y_1$  e  $y_2$ , cujas leis são  $\varphi_1(y_1)$ ,  $\varphi_2(y_2)$ , os quaes compõem o erro total  $z$ ; sejam além d'isso  $a_1$  e  $b_1$  os limites inferior e superior do primeiro erro e  $a_2$  e  $b_2$  os limites correspondentes do segundo.

Pretende-se determinar a lei  $\varphi(z)$  do erro composto em função de  $\varphi_1$  e  $\varphi_2$ .

Se o erro  $y_1$  cae entre  $y_1$  e  $y_1 + dy_1$  e o erro  $z$  entre  $z$  e  $z + dz$ ,  $y_2$  deve ficar comprehendido evidentemente entre  $z - y_1$  e  $z - y_1 + dz$ .

A probabilidade de  $y_1$  estar entre  $y_1$  e  $y_1 + dy_1$  é  $\varphi_1(y_1)dy_1$ ; analogamente a probabilidade de  $y_2$  estar entre  $z - y_1$  e  $z - y_1 + dz$  é  $\varphi_2(z - y_1)dz$ . O concurso d'estes dois acontecimentos tem a probabilidade composta

$$\varphi_1(y_1)\varphi_2(z - y_1)dy_1dz.$$

Dando a  $y_1$  todos os valores compatíveis com o valor  $z$ , a probabilidade de que o erro total caia entre  $z$  e  $z + dz$ , obter-se-ha integrando aquella expressão em ordem a  $y_1$  e como esta probabilidade é  $\varphi(z)dz$ , ter-se-ha

Caso particular de dois erros elementares.

$$\varphi(z) = \int \varphi_1(y_1) \varphi_2(z - y_1) dy_1.$$

Procuremos determinar os limites do integral.

Seja, fig. 2,  $\varphi_1(y_1)$  representada pela recta material  $o_1 a_1 b_1$ ,  $\varphi_2(y_2)$  pela recta material  $o_2 a_2 b_2$ . Os valores possíveis de  $y_1$  caem na primeira linha entre  $a_1$  e  $b_1$ , e os de  $y_2$  na segunda entre  $a_2$  e  $b_2$ . Tomemos uma terceira recta paralela  $oz$  para representar o erro total.

Cada valor de  $z$  assigna dois limites  $z - b_2$  e  $z - a_2$  aos valores de  $y_1$  compatíveis com elle, aos quaes correspondem na linha  $oz$  os pontos do segmento  $z - b_2, z - a_2$ . Mas, como os valores possíveis de  $y_1$  ficam comprehendidos entre  $a_1$  e  $b_1$ , só devem considerar-se os valores de  $y_1$  representados por pontos correspondentes nos dois segmentos  $a_1, b_1$  e  $z - b_2, z - a_2$ .

Esses limites dependem da posição do ultimo segmento, isto é, do valor de  $z$ .

Supponhamos que o ponto  $z - a_2$  cáia debaixo de  $a_1$ , será

$$z = a_1 + a_2,$$

e são estes os unicos pontos que se correspondem nos dois segmentos.

Se é  $z - b_2$  que cáe debaixo de  $a_1$ , será

$$z = a_1 + b_2$$

e os limites de  $y_1$  serão

$$a_1 \text{ e } a_1 + b_2 - a_2.$$

Póde  $z - a_2$  cair debaixo de  $b_1$ : ter-se-ha

$$z = b_1 + a_2$$

e os limites serão

$$b_1 + a_2 - b_2 \text{ e } b_1.$$

Finalmente se  $z - b_2$  cair debaixo de  $b_1$  será

$$z = b_1 + b_2$$

e não haverá nenhum par de pontos em correspondencia nos dois segmentos.

Estes quatro valores de  $z$  são evidentemente pontos de descontinuidade de  $\varphi(z)$ , havendo, pois, em geral, tres funções diferentes correspondentes aos tres intervallos limitados pelos quatro valores de  $z$ .

**46.** Supponhamos  $a_1 = -b_1$ ,  $a_2 = -b_2$ , esses valores são

$$z_1 = -b_1 - b_2, z_2 = -b_1 + b_2, z_3 = b_1 - b_2, z_4 = b_1 + b_2$$

e, se  $b_1 > b_2$ , acham-se dispostos pela sua ordem de grandeza.

As fórmulas de  $\varphi(z)$  serão

$$\varphi_{\alpha}(z) = \int_{-b_1}^{z+b_2} \varphi_1(y_1) \varphi_2(z-y_1) dy_1$$

$$\varphi_{\beta}(z) = \int_{z-b_2}^{z+b_2} \varphi_1(y_1) \varphi_2(z-y_1) dy_1$$

$$\varphi_{\gamma}(z) = \int_{z-b_2}^{b_1} \varphi_1(y_1) \varphi_2(z-y_1) dy_1$$

sendo  $\varphi_{\alpha}(z)$  a lei dos erros compreendidos entre  $z_1$  e  $z_2$ , porque, como se viu acima, os valores limites de  $y_1$ , são  $a_1 = -b_1$  e  $a_1 + b_2 - a_2 = -b_1 + b_2 + b_2 = z_2 + b_2$ ;  $\varphi_{\beta}(z)$  a lei dos erros compreendidos entre  $z$  e  $z_3$ , e  $\varphi_{\gamma}(z)$  entre  $z_3$  e  $z_4$ , como facilmente se vê d'um modo analogo.

Se supozermos por exemplo que cada um dos erros elementares tem uma probabilidade constante, ficando  $y_1$  entre  $-b_1$  e  $+b_1$  e  $y_2$  entre  $-b_2$  e  $+b_2$ , será

$$\varphi_1(x_1) = \frac{1}{2b_1}, \quad \varphi_2(x) = \frac{1}{2b_2}$$

e

$$\varphi_{\alpha}(z) = \frac{z + b_1 + b_2}{4b_1b_2}$$

$$\varphi_{\beta}(z) = \frac{2b_2}{4b_1b_2}$$

$$\varphi_{\gamma}(z) = \frac{-z + b_1 + b_2}{4b_1b_2}$$

Ora enquanto as curvas de probabilidade de cada um dos erros elementares são rectas paralelas ao eixo onde se contam os erros, a do erro composto é uma linha quebrada com a fôrma ABCD da fig. 3. Com effeito, a parte  $\varphi_{\beta}(z)$  é constante, portanto a curva de probabilidade de  $z$  entre  $z_2$  e  $z_3$  será uma recta paralela ao eixo dos erros;  $\varphi_{\alpha}$  e  $\varphi_{\gamma}$  são do primeiro grau em  $z$ , as curvas de probabilidade serão duas rectas, cujas equações são, designando por  $y$  a ordenada,

$$y = \frac{1}{4b_1b_2} z + \frac{b_1 + b_2}{4b_1b_2}$$

e

$$y = -\frac{1}{4b_1b_2} z + \frac{b_1 + b_2}{4b_1b_2}.$$

Como os coefficients angulares são eguaes e de signaes contrarios, estas rectas formam angulos supplementares com o eixo dos  $z$ . Notemos além d'isso que a primeira encontra este eixo no ponto  $z_1 = -b_1 - b_2$  e a segunda no ponto  $z_4 = b_1 + b_2$ , e que para os valores  $z = z_2 = -b_1 + b_2$  e  $z = z_3 = b_1 - b_2$ ,  $y$  toma sempre o mesmo valor  $\frac{1}{2b_1}$ . D'ahi a fôrma attribuida á curva da probabilidade na figura citada.

**47.** Supponhamos agora que um dos erros elementares  $y_2$  por exemplo, é susceptivel de todos os valores entre  $-\infty$  e  $+\infty$ . Então  $\varphi(z)$  terá só uma fôrma

$$\varphi(z) = \int_{a_1}^{b_1} \varphi_1(y_1) \varphi_2(z - y_1) dy_1,$$

porque os valores de  $y_1$  compatíveis com os valores de  $z$  são agora todos os do segmento  $a_1 b_1$ .

Desenvolva-se  $\varphi_2(z - y_1)$  segundo as potencias crescentes de  $y_1$ , será

$$\begin{aligned} \varphi(z) &= \varphi_2(z) \int_{a_1}^{b_1} \varphi_1(y_1) dy_1 - \varphi'_2(z) \int_{a_1}^{b_1} y_1 \varphi_1(y_1) dy_1 \\ &\quad + \frac{\varphi''_2(z)}{1 \cdot 2} \int_{a_1}^{b_1} y_1^2 \varphi_1(y_1) dy_1 - \dots \\ &= \varphi_2(z) - k'_1 \varphi'_2(z) + \frac{1}{1 \cdot 2} k''_1 \varphi''_2(z) - \dots (1), \end{aligned}$$

notando que é

$$\int_{a_1}^{b_1} \varphi_1(y_1) dy_1 = 1,$$

e fazendo para simplificar

$$\int_{a_1}^{b_1} y_1 \varphi_1(y_1) dy_1 = k'_1,$$

$$\int_{a_1}^{b_1} y_1^2 \varphi_1(y_1) dy_1 = k''_1,$$

.....

**48.** Considerando tres erros elementares  $y_1, y_2, y_3$ , po-

deria primeiro compôr-se  $y_1$  com  $y_2$  e depois o resultado com  $y_3$ . A lei seria

$$\varphi(z) = \int \int \varphi_1(y_1) \varphi_2(y_2) \varphi_3(z - y_1 - y_2) dy_1 dy_2.$$

Haveria 8 pontos de descontinuidade para  $z$  correspondentes ás combinações dos 4 valores anteriormente achados com os limites do novo erro  $y_3$ . Aos 7 intervallos que estes 8 valores delimitam corresponderiam outras tantas fórmulas de  $\varphi(z)$ .

Em geral para  $n$  erros elementares haverá  $2^n$  pontos de descontinuidade para  $\varphi(z)$ , que terá assim  $2^n - 1$  fórmulas diferentes.

Caso geral.

Consideremos este caso geral de ser o erro total formado de  $n$  erros elementares  $y_1, y_2, \dots, y_n$ , cujas leis são respectivamente  $\varphi_1(y_1), \varphi_2(y_2), \dots, \varphi_n(y_n)$  e que se acham comprehendidos entre os limites  $-a_1$  e  $+a_1, -a_2$  e  $+a_2, \dots, -a_n$  e  $+a_n$ .

A probabilidade de que o erro total cáia entre  $z$  e  $z + dz$ , será evidentemente representada pelo integral multiplo

$$\varphi(z) dz = \int \dots \int \varphi_1(y_1) \varphi_2(y_2) \dots \varphi_n(y_n) dy_1 dy_2 \dots dy_n \dots (2).$$

Como o erro total deve estar comprehendido entre  $z$  e  $z + dz$ , e como  $z = y_1 + y_2 + \dots + y_n$  é preciso escolher dos valores possiveis das  $n$  variaveis aquelles cuja somma estiver comprehendida entre  $z$  e  $z + dz$ .

Introduzamos debaixo do signal integral um factor de descontinuidade gozando da propriedade de se annullar logo que a mesma somma está fóra do referido intervallo e de ter o valor 1 para todo esse intervallo. Satisfaz a estas con-



dições o factor

$$\frac{dz}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} \cos(y_1 + y_2 + \dots + y_n - z) \theta d\theta \dots (3).$$

Com effeito considerando o integral

$$\frac{1}{\pi} \int_0^{\infty} \frac{\text{sen}(s-z) \theta d\theta}{\theta} = \mp \frac{1}{2}$$

segundo é  $s < z$ , será

$$\frac{1}{\pi} \int_0^{\infty} \frac{\text{sen}(s-z-dz) \theta d\theta}{\theta} - \frac{1}{\pi} \int_0^{\infty} \frac{\text{sen}(s-z) \theta d\theta}{\theta}$$

igual a zero para  $s > z + dz$  ou para  $s < z$ , porque para estes valores ambos os termos tomam o mesmo valor  $+\frac{1}{2}$  ou  $-\frac{1}{2}$ ; para os valores de  $s$  comprehendidos entre  $z$  e  $z + dz$  tornar-se-ha igual a  $-1$  e finalmente para  $s = z$  e  $s = z + dz$ , igual a  $-\frac{1}{2}$ .

Mas

$$\text{sen}(s-z-dz) \theta = \text{sen}(s-z) \theta - \theta dz \cos(s-z) \theta + \dots$$

Desprezando os termos de ordem superior á primeira a differença dos dois integraes considerados tornar-se-ha em

$$-\frac{dz}{\pi} \int_0^{\infty} \cos(s-z) \theta d\theta = -\frac{dz}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} \cos(s-z) \theta d\theta$$

que para  $s = y_1 + y_2 + \dots + y_n$  é o factor (3) com o signal contrario. Em vez do valor  $-1$ , tomará esse factor o valor  $+1$

quando  $z < s < z + dz$  e o mesmo valor zero fóra d'este dominio.

Passando de funcções trigonometricas para exponenciaes, póde em vez d'esse factor tomar-se

$$\frac{dz}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{(y_1 + y_2 + \dots + y_n - z)\theta} \sqrt{-1} d\theta$$

que introduzido em (2) dá, dividindo ambos os membros por  $dz$

Lei do erro total. 
$$\varphi(z) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} \left[ \int_{-a_1}^{+a_1} \varphi_1(y_1) e^{\theta y_1 \sqrt{-1}} dy_1 \int_{-a_2}^{+a_2} \varphi_2(y_2) e^{\theta y_2 \sqrt{-1}} dy_2 \dots \dots \int_{-a_n}^{+a_n} \varphi_n(y_n) e^{\theta y_n \sqrt{-1}} dy_n \right] e^{-z\theta \sqrt{-1}} d\theta \dots (4).$$

É a pretendida formula da *lei do erro total* ou *composto* em funcção das leis dos erros elementares.

**49.** Se conhecessemos essas leis e os limites dos erros teriamos assim, pelo menos theoreticamente, a maneira de obter a lei do erro total.

A investigação das leis dos erros elementares seria, pois, a primeira tarefa.

Leis dos erros elementares.

Supponhamos o erro  $y_1$  proveniente de uma só origem ou causa d'erros, e que se descobriu a relação de dependencia entre esta causa e uma grandeza  $x$  cuja lei de probabilidade é conhecida. Seja  $\psi(x)$  esta lei e  $y_1 = \theta(x)$  a relação entre  $y_1$  e  $x$ .

A lei  $\varphi(y_1)$  do erro  $y_1$  deduz-se então facilmente. Com effeito, correspondendo a cada valor de  $x$  um certo valor de  $y_1$ , a probabilidade de que  $x$  esteja comprehendido entre

dois limites  $x$  e  $x+dx$  é igual á probabilidade de que  $y_1$  esteja entre os limites correspondentes  $y_1$  e  $y_1+dy_1$ . Portanto

$$\varphi(y_1) dy_1 = \psi(x) dx.$$

Mas  $dy_1 = \theta'(x) dx$ , logo

$$\varphi(y_1) = \frac{\psi(x)}{\theta'(x)}.$$

Esta formula póde facilitar em alguns casos a indagação das leis dos erros elementares.

Em geral, porém, não só será extremamente difficil descobrir estas leis, mas nem mesmo se conseguirão achar todas as origens de erros.

Para supprir esta deficiencia é necessario estabelecer hypotheses mais ou menos geraes sobre os erros elementares, das quaes se deduz a lei do erro total.

A formula a que chegamos no numero anterior póde utilizar-se nessa deducção.

## II. Deducção da lei do erro total partindo de hypotheses sobre os erros elementares

**50.** No capitulo I, n.º 7, enunciamos algumas propriedades que é natural attribuir aos erros elementares, porque ellas estão a maior parte das vezes d'accordo com os factos. Taes são: o grande numero de erros elementares, a sua independencia relativa, a pequena importancia de cada um d'elles em relação ao total e a importancia quasi igual de uns em relação aos outros.

Essas propriedades entram em todas ou quasi todas as hypotheses que se tem feito sobre a composição do erro total.

Convém aqui precisar melhor como se deve avaliar a importancia de uma causa d'erro.

É claro que é necessario attender não só á grandeza absoluta de cada erro que essa causa póde produzir mas tambem á sua probabilidade respectiva. As considerações que fizemos no capitulo I, n.º 15, a proposito da escolha dos valores mais convenientes das incognitas, applicam-se aqui tambem. O erro mais provavel não daria uma apreciação justa da influencia da causa de erro, e parece que agora como então é o valor provavel das differentes potencias do erro que resolve o problema.

Assim para o erro  $y$  cuja lei é  $\varphi(y)$  deveremos considerar para avaliação da sua importancia as quantidades

$$k' = \int y \varphi(y) dz$$

$$k'' = \int y^2 \varphi(y) dz$$

$$k''' = \int y^3 \varphi(y) dz$$

.....

Mas as potencias pares são as mais proprias; querendo empregar as impares devem tomar-se os erros com o mesmo signal.

### 51. Admittamos as seguintes hypotheses :

Theoria de Ha-  
gen.

1.<sup>a</sup> Os erros elementares são em grande numero, eguaes, muito pequenos e independentes uns dos outros.

2.<sup>a</sup> Cada um d'elles póde actuar no resultado da observação com a mesma probabilidade no sentido positivo ou negativo.

Seja  $2n$  o numero dos erros elementares;  $\varepsilon$  a grandeza absoluta de qualquer d'elles. As supposições feitas equivalem a comparar a formação do erro total a um lance de  $2n$  dados, taes que só podem apparecer duas faces márcadas uma com

$+\varepsilon$  e outra com  $-\varepsilon$  e qualquer d'ellas com a probabilidade  $\frac{1}{2}$ . O erro total será egual á somma algebraica de todos os numeros que sahem no lance.

A seguinte tabella, cuja construcção é obvia, dá os valores possiveis do erro total, o numero de casos favoraveis á sua producção e o numero total de casos possiveis, para  $2n$  erros elementares.

Numero de erros elementares eguaes a $-\varepsilon$	Numero de erros elementares eguaes a $+\varepsilon$	Valores do erro total	Numero de casos favoraveis	Numero total de casos possiveis
0	$2n$	$+2n\varepsilon$	1	$2^{2n}$
1	$2n-1$	$+2(n-1)\varepsilon$	$2n$	
2	$2n-2$	$+2(n-2)\varepsilon$	$\binom{2n}{2}$	
.	.	.	.	
.	.	.	.	
.	.	.	.	
$n$	$n$	0	$\binom{2n}{n}$	
.	.	.	.	
.	.	.	.	
.	.	.	.	
$2n-2$	2	$-2(n-2)\varepsilon$	$\binom{2n}{2}$	
$2n-1$	1	$-2(n-1)\varepsilon$	$2n$	
$2n$	0	$-2n\varepsilon$	1	

Tendo o numero de casos favoraveis e o numero de casos possiveis, basta, para calcular a probabilidade de que o erro total tenha um valor determinado  $2m\varepsilon$ , tomar a relação entre esses dois numeros, isto é

$$P_{2m\varepsilon} = \binom{2n}{n-m} 2^{-2n}$$

A maior d'estas probabilidades é a do erro total nullo  
ou

$$P_0 = \binom{2n}{n} 2^{-2n}.$$

Consideremos a relação

$$\begin{aligned} \frac{P_{2m\epsilon}}{P_0} &= \frac{\binom{2n}{n-m}}{\binom{2n}{n}} \\ &= \frac{n! n!}{(n-m)! (n+m)!}. \end{aligned}$$

Conhece-se do *Calculo das probabilidades* a formula de Stirling para calcular a factorial de um numero:

$$x! = \sqrt{2\pi} x^{x+\frac{1}{2}} e^{-x} \left( 1 - \frac{1}{12x} + \frac{1}{360x^3} - \frac{1}{1260x^5} + \dots \right).$$

Appliquemol-a á formula anterior:

$$\begin{aligned} \frac{P_{2m\epsilon}}{P_0} &= \frac{2^\pi n^{2\left(n+\frac{1}{2}\right)}}{2^\pi (n-m)^{n-m+\frac{1}{2}} (n+m)^{n+m+\frac{1}{2}}} \\ &\times \frac{e^{-2n+\frac{1}{6n}-\frac{1}{180n^3}+\dots}}{e^{-2n+\frac{n}{6(n^2-m^2)}-\frac{n^3+3nm^2}{180(n^2-m^2)^3}+\dots}} \\ &= \left(\frac{n}{n-m}\right)^{n-m+\frac{1}{2}} \left(\frac{n}{n+m}\right)^{n+m+\frac{1}{2}} \\ &\times e^{\frac{1}{6}\left(\frac{1}{n}-\frac{n}{n^2-m^2}\right) - \frac{1}{180}\left(\frac{1}{n^3}-\frac{n^3+3nm^2}{(n^2-m^2)^3}\right) + \dots} \end{aligned} \quad \dots\dots (1).$$

E como é

$$l(1+x) = \frac{x}{1} - \frac{x^2}{2} + \frac{x^3}{3} - \frac{x^4}{4} + \dots,$$

vem

$$l\left(\frac{n}{n-m}\right) = -l\left(1 - \frac{m}{n}\right) = +\frac{m}{n} + \frac{1}{2}\left(\frac{m}{n}\right)^2 + \frac{1}{3}\left(\frac{m}{n}\right)^3 + \frac{1}{4}\left(\frac{m}{n}\right)^4 + \dots,$$

$$l\left(\frac{n}{n+m}\right) = -l\left(1 + \frac{m}{n}\right) = -\frac{m}{n} + \frac{1}{2}\left(\frac{m}{n}\right)^2 - \frac{1}{3}\left(\frac{m}{n}\right)^3 + \frac{1}{4}\left(\frac{m}{n}\right)^4 - \dots,$$

d'onde

$$\begin{aligned} & \left(n-m + \frac{1}{2}\right)l\left(\frac{n}{n-m}\right) + \left(n+m + \frac{1}{2}\right)l\left(\frac{n}{n+m}\right) \\ &= -2m\frac{m}{n} + (2n+1)\frac{1}{2}\left(\frac{m}{n}\right)^2 - 2m\frac{1}{3}\left(\frac{m}{n}\right)^3 + (2n+1)\frac{1}{4}\left(\frac{m}{n}\right)^4 - \dots \\ &= -\left(n - \frac{1}{2}\right)\left(\frac{m}{n}\right)^2 - \left(\frac{1}{6}n - \frac{1}{4}\right)\left(\frac{m}{n}\right)^4 - \left(\frac{1}{15}n - \frac{1}{6}\right)\left(\frac{m}{n}\right)^6 - \\ & \quad - \left(\frac{1}{28}n - \frac{1}{8}\right)\left(\frac{m}{n}\right)^8 - \dots \\ &= -\frac{m^2}{n} - \frac{1}{6}\frac{m^4}{n^3} - \frac{1}{15}\frac{m^6}{n^5} - \frac{1}{28}\frac{m^8}{n^7} - \dots \end{aligned}$$

desprezando  $\frac{1}{2}, \frac{1}{4}, \frac{1}{6}, \frac{1}{8} \dots$  em relação a  $n, \frac{n}{6}, \frac{n}{15}, \frac{n}{28}, \dots$

Portanto, passando dos logarithmos para as exponenciaes

a ultima egualdade torna-se

$$\left(\frac{n}{n-m}\right)^{n-m+\frac{1}{2}} \left(\frac{n}{n+m}\right)^{n+m+\frac{1}{2}} = e \frac{m^2}{n} \frac{1}{6} \frac{m^4}{n^3} \frac{1}{28} \frac{m^8}{n^7} \dots \quad (2).$$

Mas é além d'isso

$$+ \frac{1}{6} \left( \frac{1}{n} - \frac{n}{n^2 - m^2} \right) = - \frac{1}{6n^2} \frac{m^2}{n} - \frac{1}{6n^2} \frac{m^4}{n^3} - \frac{1}{6n^2} \frac{m^6}{n^5} - \frac{1}{6n^2} \frac{m^8}{n^7} - \dots \quad (3)$$

$$- \frac{1}{180} \left( \frac{1}{n^3} - \frac{n^3 + 3nm^2}{(n^2 - m^2)^3} \right) = + \frac{1}{30n^4} \frac{m^2}{n} + \frac{1}{12n^4} \frac{m^4}{n^3} + \frac{7}{45n^4} \frac{m^6}{n^5} + \frac{1}{4n^4} \frac{m^8}{n^7} - \dots \quad (4).$$

Tendo em attenção as formulas (2), (3) e (4), transforma-se (1) em

$$\begin{aligned} \frac{P_{2m\pm}}{P_0} &= e^{-\frac{m^2}{n} \left(1 + \frac{1}{6n^2} - \dots\right)} - \frac{1}{6} \frac{m^4}{n^3} \left(1 + \frac{1}{n^2} - \dots\right) \\ &\times e^{-\frac{11}{15} \frac{m^6}{n^5} \left(1 + \frac{5}{2n^2} - \dots\right)} - \frac{1}{28} \frac{m^8}{n^7} \left(1 + \frac{14}{3n^2} - \dots\right) - \dots \\ &= e^{-\frac{m^2}{n} - \frac{1}{6} \frac{m^4}{n^3} - \frac{1}{15} \frac{m^6}{n^5} - \frac{1}{28} \frac{m^8}{n^7} - \dots} \end{aligned}$$

desprezando em relação á unidade  $\frac{1}{n^2}, \frac{1}{n^4}, \dots$

Por outro lado, applicando a mesma formula de Stirling



a  $P_0$  sómente, vem

$$\begin{aligned}
 P_0 &= \binom{2n}{n} 2^{-2n} = \frac{2n!}{n!n!} 2^{-2n} \\
 &= \frac{\sqrt{2\pi} \cdot (2n)^{2n + \frac{1}{2}} \cdot e^{-2n + \frac{1}{12 \cdot 2n} - \frac{1}{360(2n)^3} + \dots}}{2\pi \cdot n^2 \left(n + \frac{1}{2}\right) \cdot e^{-2n + \frac{1}{6n} - \frac{1}{180n^3} + \dots}} 2^{-2n} \\
 &= \frac{1}{\sqrt{n\pi}} e^{-\frac{1}{8n} + \frac{1}{192n^3} + \dots} \\
 &= \frac{1}{\sqrt{n\pi}} \cdot \left(1 - \frac{1}{8n} + \frac{1}{128n^2} + \frac{5}{1024n^3} + \dots\right) \\
 &= \frac{1}{\sqrt{n\pi}}
 \end{aligned}$$

aproximadamente.

Logo, fazendo ainda desprezos da mesma ordem,

$$P_{2m\epsilon} = \frac{1}{\sqrt{n\pi}} \left(1 - \frac{m^2}{n} + \frac{1}{2!} \left(\frac{m^2}{n}\right)^2 - \frac{1}{3!} \left(\frac{m^2}{n}\right)^3 + \frac{1}{4!} \left(\frac{m^2}{n}\right)^4 - \dots\right)$$

e, porque a expressão encerrada entre parenthesis é o desenvolvimento de  $e^{-\frac{m^2}{n}}$ ,

$$P_{2m\epsilon} = \frac{1}{\sqrt{n\pi}} e^{-\frac{m^2}{n}}$$

Pondo agora  $2m\epsilon = y$ , vem

$$P_{2m\epsilon} = \frac{1}{\sqrt{n\pi}} e^{-\frac{y^2}{4n\epsilon^2}}$$

ou fazendo  $\frac{1}{4n\epsilon^2} = h^2$

$$P_{2m\epsilon} = \frac{2\epsilon h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2}.$$

Vê-se que  $P_{2m\epsilon}$  é proporcional a  $\frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2}$  e pôde portanto escrever-se

$$\varphi(y) = \frac{h}{\sqrt{\pi}} e^{-h^2 y^2}.$$

Chegamos á lei de Gauss, com uma lei approximada, tanto mais quanto maior fôr o numero de origens d'eros.

O merecimento d'esta theoria, devida a Hagen, está no character elementar que ella tem. As hypotheses d'onde se partiu é que infelizmente não são plausiveis. Por virtude d'ellas os erros elementares seguiriam todos a mesma lei, o que não é admissivel.

**52.** O mesmo defeito tem a hypothese mais geral, sobre que Laplace assentou a sua theoria, que consiste em suppôr os erros elementares em grande numero e sujeitos a uma lei commum que attribue probabilidade igual a erros numericamente eguaes.

Theorias de Laplace e Tait.

A theoria de Hagen suppõe além d'isso a egualdade dos erros elementares, o que a torna menos verdadeira; mas é em compensação mais simples, e dá uma concepção muito lucida do modo como os erros elementares concorrem para a formação do erro total.

Uma outra theoria, que se aproxima da de Hagen, é a de Tait. Este auctor compara o erro resultante de qualquer origem ao desvio que existe entre o resultado de um grande

numero de tiragens de uma urna contendo esferas brancas e pretas e o resultado mais provavel da tiragem.

O erro total é aquelle que tem maior probabilidade de coexistir com os desvios correspondentes ás diferentes origens, suppondo para cada origem uma urna, com um conteúdo desconhecido de esferas brancas e pretas.

Para cada erro elementar acha uma lei exponencial e tambem para o erro total da fórmula

$$\varphi(z) = Ce^{-h^2 z^2}$$

**53.** Mais geral é a hypothese de Bessel: Os erros elementares actuam segundo leis quaesquer, satisfazendo unicamente á condição de serem funcções pares e de os valores provaveis dos quadrados dos erros elementares serem grandezas da mesma ordem.

Se na formula (4) do n.º 48 substituirmos as exponenciaes pelas funcções trigonometricas e attendermos a que por hypothese se tem  $\varphi_i(y_i) = \varphi_i(-y_i)$  os senos desaparecerão e teremos simplesmente

$$\varphi(z) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} P \cos z\theta d\theta$$

onde  $P$  é um producto de  $n$  factores da fórmula

$$\int_{-a_i}^{+a_i} \varphi_i(y_i) \cos \theta y_i dz_i$$

que se obtêm dando a  $i$  os valores  $1, 2, \dots, n$ .

Mas desenvolvendo em serie cos  $\theta y_i$  vem

$$\int_{-a_i}^{+a_i} \varphi_i(y_i) \cos \theta y_i dz_i = 1 - \frac{k_i''}{2} \theta^2 + \frac{k_i'''}{24} \theta^4 - \frac{k_i''''}{720} \theta^6 + \dots$$

designando por  $k_i$ ,  $k_i''$ , ... os valores provaveis do quadrado, da 4.<sup>a</sup> potencia ... de  $y_i$ . Tomando os logarithmos neperianos de ambos os membros e representando o primeiro membro por  $S_i$  vem

$$\begin{aligned} 1. S_i = & -\frac{k_i''}{2} \theta^2 + \frac{k_i'''}{24} \theta^4 - \frac{k_i''''}{720} \theta^6 + \dots \\ & - \frac{k_i''^2}{8} \theta^4 + \frac{k_i'' k_i'''}{48} \theta^6 + \dots \\ & - \frac{k_i''^3}{24} \theta^6 + \dots \\ & + \dots \dots \dots \end{aligned}$$

ou

$$1. S_i = -\frac{k_i''}{2} \theta^2 - \frac{3k_i''^2 - k_i'''}{24} \theta^4 - \frac{30k_i''^3 - 15k_i'' k_i'''' + k_i'''''}{720} \theta^6 + \dots$$

Logo

$$1. P = -\frac{\Sigma k_i''}{2} \theta^2 - \frac{3\Sigma k_i''^2 - \Sigma k_i'''}{24} \theta^4 - \frac{30\Sigma k_i''^3 - 15\Sigma k_i'' k_i'''' + \Sigma k_i'''''}{720} \theta^6 + \dots$$

e

$$\begin{aligned} \varphi(z) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{\Sigma k_i''}{2} \theta^2} \cos z\theta d\theta & \left[ 1 - \frac{3\Sigma k_i''^2 - \Sigma k_i'''}{24} \theta^4 \right. \\ & \left. - \frac{30\Sigma k_i''^3 - 15\Sigma k_i'' k_i'''' + \Sigma k_i'''''}{720} \theta^6 + \dots \right]. \end{aligned}$$

Attendendo agora a que é

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \theta^{2n} d\theta \cos z\theta e^{-a^2\theta^2} = \frac{\sqrt{\pi}}{a} \frac{d^{2n}}{dz^{2n}} e^{-\frac{z^2}{4a^2}}$$

como o mostrou Laplace (*Theorie analytique des Probabilites*, liv. I, n.º 25), e fazendo  $a = \frac{\Sigma k''}{2}$  e  $n = 1, 2, 3 \dots$ , vem

$$\varphi(z) = \frac{e^{-\frac{z^2}{2\Sigma k''}}}{\sqrt{2\pi\Sigma k''}} (1 - s)$$

onde

$$s = \frac{3\Sigma k''^2 - \Sigma k''^4}{24(\Sigma k''^2)^2} \left( 3 - \frac{6z^2}{\Sigma k''} + \frac{z^4}{\Sigma k''^2} \right) \\ + \frac{30\Sigma k''^3 - 15\Sigma k'' k''^4 + \Sigma k''^6}{720(\Sigma k''^3)^2} \left( 15 - \frac{45z^2}{\Sigma k''} + \frac{15z^4}{(\Sigma k''^2)^2} - \frac{z^6}{(\Sigma k''^3)^3} \right) \\ + \dots$$

É facil agora de vêr que, por ser  $n$  grande, pôde desprezar-se em  $\varphi(z)$  a parte multiplicada por  $s$ .

Com effeito, tem-se

$$\frac{e^{-\frac{z^2}{2\Sigma k''}}}{\sqrt{2\pi\Sigma k''}} s < \frac{1}{\sqrt{2\pi\Sigma k''}} \left( \frac{3\Sigma k''^2 - \Sigma k''^4}{8(\Sigma k''^2)^2} + \frac{30\Sigma k''^3 - 15\Sigma k'' k''^4 + \Sigma k''^6}{48(\Sigma k''^3)^2} \right)$$

correspondendo o segundo membro a  $z = 0$ .

Procuremos avaliar a ordem d'esta expressão. Sendo  $k''$  o valor provavel do quadrado de um erro elementar e sendo este valor da mesma ordem de grandeza, qualquer que seja

a origem d'erro considerada, como se suppoz inicialmente, poderemos considerar  $\Sigma k''$  da ordem  $n\varepsilon^2$ ,  $\Sigma k''^2$  e  $\Sigma k''^3$  da ordem  $n\varepsilon^4$ ,  $\Sigma k''^3$ ,  $\Sigma k'' k''^3$  e  $\Sigma k''^4$  da ordem  $n\varepsilon^6$ , . . . . E portanto será o 1.º termo de  $s$  da ordem  $n^{-\frac{3}{2}}$  e o segundo da ordem  $n^{-\frac{5}{2}}$ , isto é quantidades muito pequena.

Logo, desprezando-os, terá  $\varphi(z)$  a fórmula da lei de Gauss.

Theoria de Crofton.

**54.** Resta-nos expôr a theoria de Crofton, que é sem duvida a que satisfaz melhor, pela grande generalidade que tem a hypothese sobre que assenta.

Suppõe-se sómente que ha um grande numero de origens de erros, independentes, e taes que cada uma d'ellas actuando isoladamente produz erros de muito pequena importancia em relação aos que resultam de todas as restantes origens actuando conjunctamente.

Esta importancia avalia-se, como já dissémos, pelos valores provaveis das potencias dos erros. Diz-se que um erro tem uma importancia ou uma influencia  $i$  vezes menor do que um outro quando os valores provaveis das potencias successivas do primeiro são diminuidos na proporção das potencias de igual grau do numero  $i$ , e o primeiro erro chama-se um *diminutivo* do segundo.

Assim, sendo  $k'$ ,  $k''$ ,  $k'''$  . . . os valores provaveis de um erro  $y_2$ , resultante da combinação de  $n-1$  origens de erros, o erro  $y_1$  que resulta da origem restante terá os valores provaveis correspondentes:  $\frac{k'}{i}$ ,  $\frac{k''}{i^2}$ ,  $\frac{k'''}{i^3}$ , . . .

$i$  deve ser por hypothese muito grande e em consequencia poderão desprezar-se  $\frac{k'''}{i^3}$ ,  $\frac{k''^4}{i^4}$ , . . . em relação a  $\frac{k'}{i}$ ,  $\frac{k''}{i^2}$ . O mesmo se não pôde dizer de  $\frac{k''}{i^2}$  em relação a  $\frac{k'}{i}$ , porque  $k'$  pôde ter um valor muito pequeno ou nullo, por ser formado de termos positivos e negativos.

O erro total  $z$  pôde imaginar-se composto dos dois erros  $y_1$  e  $y_2$  e a sua lei será dada (n.º 47) por

$$\varphi(z) = \varphi_2(z) - k_1' \varphi_2'(z) + \frac{k_1''}{2} \varphi_2''(z)$$

sendo  $k_1'$  e  $k_1''$  os valores prováveis de  $y_1$  e  $y_1^2$ , e desprezando os termos do grau superior ao 2.º em virtude do que se disse.

Esta egualdade mostrou a Crofton que a lei do erro total, não dependendo senão de  $k_1'$  e  $k_1''$ , deve ficar a mesma quando em vez da verdadeira lei do erro elementar se tomar outra que permita desprezar os valores prováveis  $k_1'''$ ,  $k_1'''' \dots$  em relação aos dois primeiros; e levou-o á descoberta da lei

$$\varphi_1(y_1) = \frac{1}{\sqrt{2\pi(k_1'' - k_1'^2)}} e^{-\frac{(y_1 - k_1')^2}{2(k_1'' - k_1'^2)}} = \frac{1}{\sqrt{\pi}}$$

que satisfaz áquellas condições.

Com effeito

$$\int_{-\infty}^{+\infty} y_1 \varphi_1(y_1) dy_1 = \frac{1}{\sqrt{2\pi(k_1'' - k_1'^2)}} \left[ \int_{-\infty}^{+\infty} (y_1 - k_1') e^{-\frac{(y_1 - k_1')^2}{2(k_1'' - k_1'^2)}} dy_1 + k_1' \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{(y_1 - k_1')^2}{2(k_1'' - k_1'^2)}} dy_1 \right] = k_1'$$

e analogamente:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} y_1^2 \varphi_1(y_1) dy_1 = C \left[ \int_{-\infty}^{+\infty} (y_1 - k_1')^2 e^{-\frac{u^2}{2}} dy_1 + 2k_1' \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{u^2}{2}} dy_1 - k_1'^2 \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{u^2}{2}} dy_1 \right] = k_1''$$

representando nesta fórmula, para a tornar mais breve,  $\frac{1}{\sqrt{2\pi(k_1'' - k_1'^2)}}$  por C e o expoente de e por  $u^2$ .

Tem-se tambem

$$\int_{-\infty}^{+\infty} y_1^3 \varphi(y_1) dy_1 = k_1' (3k_1'' - 2k_1'^2)$$

$$\int_{-\infty}^{+\infty} y_1^4 \varphi(y_1) dy_1 = 3k_1''^2 - 2k_1'^4$$

.....

Por estas fórmulas vê-se que os valores provaveis da primeira e segunda potencia de  $y$  se conservaram os mesmos:  $k_1'$  e  $k_1''$ . Emquanto ao da terceira, quarta, etc., temos as suas expressões em função de  $k_1$  e  $k_1''$  e por ellas se vê que a sua ordem é  $\frac{1}{i^3}$  e  $\frac{1}{i^4}$ , attendendo a que é  $k_1'$  da ordem  $\frac{1}{i}$  e  $k_1''$  da ordem  $\frac{1}{i^2}$ . Podem portanto desprezar-se, e a lei proposta satisfaz.

Para cada um dos erros elementares  $y_1, y_2, \dots, y_n$  adoptamos uma lei da mesma fórma, bastando para a sua expressão analytica affectar as quantidades  $y, k'$  e  $k''$ , respectivamente dos indices 1, 2, ...,  $n$ .

Consideremos primeiro sómente os erros  $y_1$  e  $y_2$ , seja  $z_1$  o erro composto e  $f_1(z_1)$  a sua lei, será em virtude do que se viu no n.º 45

$$f_1(z_1) = \int \varphi_1(y_1) \varphi_2(z_1 - y_1) dy_1$$

$$= \frac{1}{\pi \alpha_1 \alpha_2} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{-\frac{(y_1 - k_1')^2}{\alpha_1^2} - \frac{(z_1 - y_1 - k_2')^2}{\alpha_2^2}} dy_1$$

onde se fez para abreviar  $\alpha_1 = \sqrt{2(k_1'' - k_1'^2)}$  e  $\alpha_2 = \sqrt{2(k_2'' - k_2'^2)}$ .



Para effectuar a integração notemos que  $f_1(z_1)$  se pôde pôr sob a fórma

$$f_1(z_1) = \frac{1}{\pi \sqrt{\alpha_1^2 + \alpha_2^2}} e^{-\frac{(z_1 - k_1' - k_2')^2}{\alpha_1^2 + \alpha_2^2}} \int e^{-t^2} dt$$

fazendo a substituição

$$\frac{\sqrt{\alpha_1^2 + \alpha_2^2}}{\alpha_1 \alpha_2} y_1 - \frac{k_1' \alpha_2^2 - k_2' \alpha_1^2 + \alpha_1^2 y_1}{\alpha_1 \alpha_2 \sqrt{\alpha_1^2 + \alpha_2^2}} = t,$$

que lembra, logo que se tenha ordenado o expoente de  $e$  segundo as potencias de  $y_1$ . Ora  $\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-t^2} dt = \sqrt{\pi}$ , portanto

$$f_1(z_1) = \frac{1}{\sqrt{\pi}(\alpha_1^2 + \alpha_2^2)} e^{-\frac{(z_1 - k_1' - k_2')^2}{\alpha_1^2 + \alpha_2^2}}$$

Considere-se agora o terceiro erro  $y_3$ , e designe-se por  $z_2$  o erro composto; vê-se mesmo sem effectuar o calculo que se obterá para a lei de  $z_2$

$$f_2(z_2) = \frac{1}{\sqrt{\pi}(\alpha_1^2 + \alpha_2^2 + \alpha_3^2)} e^{-\frac{(z_2 - k_1' - k_2' - k_3')^2}{\alpha_1^2 + \alpha_2^2 + \alpha_3^2}}$$

E finalmente para  $f_{n-1}(z_{n-1}) = \varphi(z)$

$$\begin{aligned} \varphi(z) &= \frac{1}{\sqrt{\pi}(\alpha_1^2 + \alpha_2^2 + \dots + \alpha_n^2)} e^{-\frac{(z - k_1' - k_2' - \dots - k_n')}{\alpha_1^2 + \alpha_2^2 + \dots + \alpha_n^2}} \\ &= \frac{1}{\sqrt{2\pi(\Sigma k' - \Sigma k'^2)}} e^{-\frac{(z - \Sigma k')^2}{2(\Sigma k' - \Sigma k'^2)}} \dots \dots \dots (5). \end{aligned}$$

Lei de Crofton.

É a lei do erro composto a que se chega admittindo apenas as hypotheses feitas no principio d'esta deducção.

A funcção  $\varphi(z)$  é analogá á lei supposta para cada erro elementar. É facil de vêr, porisso, que semelhantemente ao que succedia com esta ultima se terá, designando por  $K'$  o valor provavel da primeira potencia de  $z$

$$K' = \int_{-\infty}^{+\infty} z\varphi(z)dz = \Sigma k'.$$

Se agora ás hypotheses estabelecidas se accrescenta a de que a lei dos erros seja par, ou que os erros positivos e negativos de egual valor absoluto sejam egualmente provaveis, os valores provaveis das potencias impares são nullos e portanto

$$K' = \Sigma k' = 0$$

o que reduz  $\varphi(z)$  á lei de Gauss.

Critica.

55. A theoria de Crofton que acabamos de expôr apresenta sobre as anteriores vantagens incontestaveis.

A hypothese de Laplace e a de Hagen, que é um caso particular da primeira, são muito restrictas pois que obrigam todos os erros elementares a seguir uma mesma lei, o que está em desaccordo manifesto com os factos.

As causas ou origens de erros actuam de maneiras muito variadas, pelo menos na apparencia, e *a priori* a unica hypothese razoavel é deixar indeterminada a acção d'essas causas.

A theoria de Tait está livre quasi inteiramente d'esta critica, mas em compensação parte de uma supposição perfeitamente arbitraria. Demais essa hypothese traz tambem

a consequencia de que os erros elementares sigam todos a lei exponencial, o que não pôde ser accete, e mostra que implicitamente se acha contida na hypothese fundamental uma restricção sobre as fórmulas das leis dos erros elementares.

A analyse de Bessel apresenta uma enorme vantagem sobre as tres anteriores. Aqui os erros elementares seguem leis quaesquer, comtanto que sejam funcções pares. Exige-se além d'isso que as differentes origens tenham uma importancia relativa proximamente igual.

Isto succederá a maior parte das vezes nas observações modernas.

Mas a hypothese de Crofton é ainda mais geral pois que apenas se exige que cada origem actuando só produza erros de muito pequena importancia em relação aos que produziriam as outras todas actuando simultaneamente.

Como o numero de origens é supposto muito grande, e isso tanto nesta theoria como nas precedentes, é claro que esta hypothese equivale a suppôr que os erros elementares sejam diminutivos do erro total. A amplitude d'esses erros pôde ser finita e até mesmo infinita. Além d'isso a importancia relativa das origens pôde ser bastante diversa, comtanto que a de cada uma fique pequena em relação á combinação das outras.

Pôde haver erros systematicos e a theoria fornece a fórmula geral (5) a que chamamos lei de Crofton.

Não se chega porém á lei de Gauss, sem suppôr eliminados os erros systematicos.

Todas as outras hypotheses podem ser consideradas como casos particulares da de Crofton e porisso a sua theoria abrange não só os erros compativeis com estas hypotheses mas ainda muitos outros.

Ella fixa além d'isso as condições em que é licito es-

perar que os erros de observação sigam approximadamente a lei de Gauss. Essas condições são:

- 1.<sup>a</sup> Não existencia de erros systematicos.
- 2.<sup>a</sup> Grande numero de causas de erros.
- 3.<sup>a</sup> Erros elementares de uma importancia muito pequena em relação ao erro total.

Justificação da  
lei de Gauss.

**56.** Eis aqui ainda como se pôde fazer uma verificação da lei de Gauss, admittindo que os erros satisfazem ás tres condições acima enunciadas.

Sejam  $y_1, y_2, \dots, y_n$  os erros elementares,  $\varphi_1, \varphi_2, \dots, \varphi_n$  as suas leis,  $z = y_1 + y_2 + \dots + y_n$  o erro total. Se  $z$  seguir a lei de Gauss, o valor provavel de  $z^{2p}$  será (capitulo II, n.º 43)

$$\overline{z^{2p}} = \frac{2p!}{p!} \left( \frac{1}{2^2 \cdot h} \right)^p = \frac{2p!}{p!} \left( \frac{M}{2} \right)^p$$

onde  $M = \frac{1}{2h} = \overline{z^2}$ .

Para  $p = 2, 3, \dots$  vem

$$\overline{z^4} = 3M^2, \quad \overline{z^6} = 15M^3, \dots$$

Calculemos directamente estes valores provaveis.

Como é

$$z^2 = (y_1 + y_2 + \dots + y_n)^2 = \Sigma y_i^2 + 2\Sigma y_1 y_2$$

será

$$\overline{z^2} = \overline{\Sigma y_i^2}$$

porque

$$\begin{aligned}\overline{\Sigma y_1 y_2} &= \iint \varphi_1(y_1) \varphi_2(y_2) y_1 y_2 dy_1 dy_2 \\ &= \int \varphi_1(y_1) y_1 dy_1 \int \varphi_2(y_2) y_2 dy_2 = 0,\end{aligned}$$

por serem  $\varphi_1, \varphi_2$  funções pares e  $y_1, y_2$  impares.

Colloquemos

$$M = \overline{\Sigma y_i^2}.$$

Não escrevendo os termos em que entram potencias de grau impar dos erros, porque os seus valores provaveis são pelo menos approximadamente nullos, acha-se para o valor provavel de  $z^4$

$$\overline{z^4} = \overline{\Sigma y_i^2} + 6 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2}$$

ou ainda

$$\overline{z^4} = 6 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2} \dots \dots \dots (6)$$

desprezando  $\Sigma y_i^4$  em relação ao outro  $\Sigma$ . Para justificar este desprezo basta notar que a primeira somma contem  $n$  termos e a segunda  $\frac{n(n-1)}{2}$ .

Ora por outro lado é

$$M^2 = (\overline{z^2})^2 = (\overline{\Sigma y_i^2})^2 = \overline{\Sigma (y_i^2)^2} + 2 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2} = 2 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2}$$

o desprezo obedecendo ás mesmas razões que atrás. Pode então escrever-se

$$3M^2 = 6 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2} \dots \dots \dots (7).$$

Comparando (6) e (7) vem

$$\overline{z^4} = 3M^2$$

conforme á lei de Gauss.

Passemos ao calculo de  $\overline{z^6}$ :

$$\overline{z^6} = \overline{\Sigma y_i^6} + 15 \overline{\Sigma y_i^4 y_j^2} + 90 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 y_k^2} = 90 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 y_k^2} \dots (8)$$

aproximadamente, attendendo a que o numero de termos do primeiro  $\Sigma$  é  $n$ , do segundo  $n(n-1)$  e do terceiro  $\frac{n(n-1)(n-2)}{2 \cdot 3}$ , como é facil de vêr.

Mas é

$$M^3 = (\overline{\Sigma y_i^2})^3 = \overline{\Sigma (y_i^2)^3} + 3 \overline{\Sigma (y_i^2)^2 y_j^2} + 6 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 y_k^2}$$

ou sensivelmente

$$M^3 = 6 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 y_k^2}$$

Logo

$$15 M^3 = 90 \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 y_k^2} \dots (9)$$

e pelo confronto de (8) com (9)

$$\overline{z^6} = 15 M^3$$

conforme á lei de Gauss.

Em geral  $\overline{z^{2p}}$  será sensivelmente

$$\overline{z^{2p}} = \frac{2p!}{2^p} \overline{\Sigma y_i^2 y_j^2 \dots y_n^2} \dots (10),$$

considerando apenas o  $\Sigma$  que tem maior numero de termos.

Ora por outro lado é

$$\begin{aligned} M^p &= (\sum \overline{y_i^2})^p, \\ &= p! \sum \overline{y_1^2} \overline{y_2^2} \dots \overline{y_n^2} \end{aligned}$$

e

$$\frac{2p!}{p! 2^p} M^p = \frac{2p!}{2^p} y \sum \overline{y_1^2} \overline{y_2^2} \dots \overline{y_n^2} \dots \dots \dots (11).$$

Comparando (10) e (11) vem

$$z^{2p} = \frac{2p!}{p!} \left(\frac{M}{2}\right)^p$$

formula que só a lei de Gauss dá para o valor provavel de uma potencia par do erro.

D'esta analyse conclue-se que, nas condições suppostas, o erro total não segue rigorosamente a lei de Gauss, mas não se afasta muito d'ella. É portanto uma confirmação da theoria de Crofton.

## CAPITULO IV

### O principio dos menores quadrados

#### I. O principio dos menores quadrados como consequencia da lei de Gauss

**57.** No Capitulo I, II, vimos como a lei dos erros entra na formação dos valores mais vantajosos em todos os casos que podem considerar-se na Theoria dos erros.

A probabilidade de cada systema de valores attribuidos ás incognitas é dada pela fórmula (7) do n.º 18, no caso mais geral definido nesse mesmo numero.

Suppondo  $\psi$  constante, a probabilidade maxima-corresponde á condição

$$\Phi = \varphi_1(e_1)\varphi_2(e_2) \dots \varphi_n(e_n) = \max.$$

Admittamos a lei de Crofton dada pela fórmula (5) do



n.º 54, que pôde escrever-se, designando por  $K_i'$  e  $K_i''$  os valores prováveis da primeira e da segunda potencia do erro  $e_i$  da seguinte maneira :

$$\varphi(e_i) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}(K_i'' - K_i'^2)} e^{-\frac{(e_i - K_i')^2}{2(K_i'' - K_i'^2)}}$$

por ser

$$K_i' = \sum k_i'$$

e

$$K_i'' = \sum k_i'' + (\sum k_i')^2 - \sum k_i'^2.$$

Com esta lei a condição referida torna-se evidentemente em

$$\sum \frac{(e_i - K_i')^2}{K_i'' - K_i'^2} = \min \dots \dots \dots (1).$$

Se, porém, se suppõe que não existem erros systematicos, a lei de Crofton transforma-se na de Gauss, e a condição a que têm de satisfazer os valores mais prováveis das incognitas é, por ser neste caso  $K_i' = 0$ ,

$$\sum \frac{e_i^2}{K_i''} = \min \dots \dots \dots (2).$$

Finalmente, se os erros das observações seguirem todos a mesma lei, os denominadores das fracções que compõem o  $\sum$  são eguaes e a condição reduz-se então a

$$\sum e_i^2 = \min \dots \dots \dots (3)$$

Os valores mais prováveis das incognitas satisfazem ao principio dos menores quadrados.

que exprime que deve ser minima a somma dos quadrados dos erros das observações. D'aqui vem o nome abreviado de *principio dos menores quadrados* ao principio expresso por (3) e ainda aos principios mais geraes dados por (2) e (1).

Qualquer d'estas condições desdobra-se em tantas equações quantas as incognitas, visto ser (n.º 18)

$$e_i = u_i - o_i$$

e

$$u_i = f_i(v_1, v_2, \dots, v_p)$$

e termos de egualar a zero separadamente as derivadas parciaes dos primeiros membros de (1), (2) ou (3) em relação a cada uma das incognitas  $v_1, v_2, \dots, v_p$ .

Entrevê-se assim a possibilidade de resolver o problema da determinação dos valores mais prováveis das incognitas. O methodo que se emprega em cuja pratica não entraremos, é conhecido pelo nome de *methodo dos menores quadrados*. Elle applica-se sómente ao caso em que as funcções  $u_i$  são lineares em ordem ás incognitas. Os outros casos reduzem-se a este commettendo desprezos.

**58.** Vê-se que o principio dos menores quadrados dá os valores mais prováveis das incognitas, e não os valores prováveis, e são estes os que devem considerar-se mais vantajosos.

Condições em que os valores prováveis coincidem com os mais prováveis.

Admittindo, porém, a lei de Gauss e suppondo os  $u$ , funcções lineares dos  $v$ , demonstra-se a coincidencia d'estas duas especies de valores.

Com effeito, designando por  $v_1^o, v_2^o, \dots, v_p^o$  os valores das incognitas que satisfazem á condição (2), se estes são os va-

lores prováveis, ter-se-ha em virtude da fórmula (8) do n.º 18

$$\int_{-\infty}^{+\infty} (v_i - v_i^0) \Phi dv_1 dv_2 \dots dv_p = 0.$$

Esta egualdade verificar-se-ha se  $(v_i - v_i^0)\Phi$  fôr uma função impar de  $(v_i - v_i^0)$ , para o que basta demonstrar que  $\Phi$  é uma função par.

Ora  $\Phi$  é, áparte o coefficiente constante, igual a

$$e^{-\frac{\sum e_i^2}{K}}.$$

E como  $e_i = u_i - o_i$  e  $u_i$  do primeiro grau em relação aos  $v$  vê-se que o expoente é do segundo grau em relação a estas ultimas quantidades, e que, segundo (2), deve attingir o minimo para os valores  $v^0$  dos  $v$ .

Designando esse expoente por  $E$ , poderemos fazer

$$E = E_0 + E_2$$

representando por  $E_0$  o minimo de  $E$ , constante, e por  $E_2$  uma função de

$$(v_1 - v_1^0), (v_2 - v_2^0), \dots, (v_p - v_p^0)$$

que deve ser essencialmente positiva, do segundo grau e annullar-se para

$$v_1 = v_1^0, v_2 = v_2^0, \dots, v_p = v_p^0;$$

logo será  $E$  uma função homogenea e do segundo grau em relação aos  $(v - v^0)$ , como se pretendia demonstrar.

O mesmo succederá approximadamente se, não sendo os  $u$  funcções lineares das incognitas, todavia estas têm um campo de variação muito restricto, como nota Poincaré, a quem se deve a demonstração precedente.

II. Demonstração do principio dos menores quadrados, prescindindo da lei dos erros

Analyse de Yarochenko.

59. Supponhamos agora que, prescindindo da lei dos erros, se pretende determinar os valores mais vantajosos das incognitas.

Sejam os  $u$  funcções lineares dos  $v$ , de sorte que se tenham as  $n$  equações.

$$a_i v_1 + b_i v_2 + c_i v_3 + \dots - o_i = e_i \quad (i = 1, 2, 3, \dots, n).$$

Admittamos que os valores de  $e_i$  eguaes e de signaes contrários sejam igualmente provaveis, isto é, que cada erro  $e_i$  siga uma lei par.

Com esta unica hypothese vamos demonstrar o principio dos menores quadrados, seguindo nos seus traços geraes uma elegante analyse de Yarochenko, professor da Universidade de Odessa, fundada no theorema seguinte de Tchébychef:

Designando por  $a, b, c, \dots$  os valores provaveis das quantidades  $x, y, z, \dots$  e por  $a_1, b_1, c_1, \dots$  os valores provaveis dos seus quadrados  $x^2, y^2, z^2, \dots$ , a probabilidade de que a somma  $x+y+z+\dots$  esteja comprehendida entre os limites

$$a + b + c + \dots + \alpha \sqrt{a_1 + b_1 + c_1 + \dots - a^2 - b^2 - c^2 - \dots}$$

e

$$a + b + c + \dots - \alpha \sqrt{a_1 + b_1 + c_1 + \dots - a^2 - b^2 - c^2 - \dots}$$

será sempre maior do que  $1 - \frac{1}{\alpha^2}$ , qualquer que seja  $\alpha$  (\*).

Multiplique-se cada uma das equações dadas por um certo multiplicador  $\lambda$ , e sommem-se os resultados; effectuem-se as mesmas operações com um segundo systema de multiplicadores  $\lambda'$ ; e assim por diante.

Ter-se-ha

$$\left. \begin{aligned} v_1 &= \Sigma \lambda o + \Sigma \lambda e \\ v_2 &= \Sigma \lambda' o + \Sigma \lambda' e \\ v_3 &= \Sigma \lambda'' o + \Sigma \lambda'' e \\ &\dots\dots\dots \end{aligned} \right\} \dots\dots\dots (4),$$

se os systemas de multiplicadores são escolhidos de modo a satisfazer ás equações

$$\left. \begin{aligned} \Sigma \lambda a = 1, \quad \Sigma \lambda b = 0, \quad \Sigma \lambda c = 0, \dots \\ \Sigma \lambda' a = 1, \quad \Sigma \lambda' b = 0, \quad \Sigma \lambda' c = 0, \dots \\ \Sigma \lambda'' a = 1, \quad \Sigma \lambda'' b = 0, \quad \Sigma \lambda'' c = 0, \dots \\ \dots\dots\dots \end{aligned} \right\} \dots\dots\dots (5).$$

Como cada systema de multiplicadores contém  $n$  e o numero das equações (5) em cada linha é igual ao numero das incognitas  $v$  e portanto menor do que  $n$ , os  $\lambda$  não ficam determinados e por isso podemos dispôr d'essa indeterminação de maneira que os valores mais vantajosos sejam

$$v_1 = \Sigma \lambda o, \quad v_2 = \Sigma \lambda' o, \quad v_3 = \Sigma \lambda'' o, \dots$$

Para isso procuremos os limites dos erros  $\Sigma \lambda e, \Sigma \lambda' e, \Sigma \lambda'' e, \dots$  d'estes valores.

---

(\*) Para a demonstração d'este theorema vid. *Journ. de Liouville*, 2<sup>o</sup> série, t. XII, p. 177, 1867.

Sejam  $P'_i$ ,  $P''_i$  os valores prováveis de  $\lambda_i e_i$  e  $\lambda_i^2 e_i^2$ .

O Theorema citado de Tchébychef diz-nos que a probabilidade de  $\Sigma \lambda e$  estar encerrado entre os limites

$$\Sigma P' + \frac{\sqrt{n}}{t} \sqrt{\Sigma P'' - \Sigma P'^2} \quad \text{e} \quad \Sigma P' - \frac{\sqrt{n}}{t} \sqrt{\Sigma P'' - \Sigma P'^2}$$

será sempre maior do que  $1 - \frac{t^2}{n}$ .

Mas em virtude da hypothese d'onde partimos é evidente que

$$P'_i = 0.$$

Além d'isso, designando como atraz por  $K''_i$  o valor provável de  $e_i^2$ , será

$$P''_i = \lambda_i^2 K''_i.$$

Logo os limites procurados são

$$\frac{1}{t} \sqrt{n \Sigma K'' \lambda^2} \quad \text{e} \quad \frac{1}{t} \sqrt{n \Sigma K'' \lambda^2},$$

e analogamente para as outras incognitas.

Estes limites serão os menores possíveis se escolhermos os  $\lambda$  de maneira que

$$\Sigma K'' \lambda^2 = \min., \quad \Sigma K'' \lambda'^2 = \min., \quad \Sigma K'' \lambda''^2 = \min., \dots (6)$$

e os valores das incognitas correspondentes a estes valores dos  $\lambda$  serão os mais vantajosos. Para cada probabilidade  $1 - \frac{t^2}{n}$  dada commettem-se com estes valores os menores erros possíveis.

Vamos agora vêr que as condições (6), junctas ás (5), equivalem a (2) ou ao principio dos menores quadrados.

Com effeito, consideremos o primeiro systema dos  $\lambda$ , que deve satisfazer ás seguintes condições:

$$\Sigma K''\lambda^2 = \min., \quad \Sigma \lambda a - 1 = 0, \quad \Sigma \lambda b = 0, \quad \Sigma \lambda c = 0, \dots (7).$$

Multipliquem-se estas equações á excepção da primeira por factores indeterminados  $2q_1, 2q_2, 2q_3, \dots$

Podemos substituil-as todas pela condição unica:

$$\Sigma K''\lambda^2 - 2q_1(\Sigma \lambda a - 1) - 2q_2 \Sigma \lambda b - 2q_3 \Sigma \lambda c - \dots = \min.;$$

que se desdobra nas seguintes, por derivação:

$$\left. \begin{aligned} K_1''\lambda_1 &= q_1 a_1 + q_2 b_1 + q_3 c_1 + \dots \\ K_2''\lambda_2 &= q_1 a_2 + q_2 b_2 + q_3 c_2 + \dots \\ K_3''\lambda_3 &= q_1 a_3 + q_2 b_3 + q_3 c_3 + \dots \\ \dots \dots \dots \end{aligned} \right\} \dots \dots \dots (8).$$

Multipliquemos agora estas equações por  $\frac{a_1}{K_1''}, \frac{a_2}{K_2''}, \frac{a_3}{K_3''}, \dots$  e sommemos; depois por  $\frac{b_1}{K_1''}, \frac{b_2}{K_2''}, \dots$  e sommemos de novo; e assim por diante. Tendo em attenção (7), virá

$$\left. \begin{aligned} 1 &= q_1 \Sigma \frac{aa}{K''} + q_2 \Sigma \frac{ab}{K''} + q_3 \Sigma \frac{ac}{K''} + \dots \\ 0 &= q_1 \Sigma \frac{ba}{K''} + q_2 \Sigma \frac{bb}{K''} + q_3 \Sigma \frac{bc}{K''} + \dots \\ 0 &= q_1 \Sigma \frac{ca}{K''} + q_2 \Sigma \frac{cb}{K''} + q_3 \Sigma \frac{cc}{K''} + \dots \\ \dots \dots \dots \end{aligned} \right\} \dots \dots \dots (9).$$

Resolvendo este systema, vem

$$q_1 = \frac{A_1}{R}, \quad q_2 = \frac{A_2}{R}, \quad q_3 = \frac{A_3}{R}, \dots, \dots, \dots,$$

designando por R o determinante dos coefficients das incognitas e por  $A_1, A_2, A_3 \dots$  os menores d'este determinante relativos aos elementos da 1.<sup>a</sup> linha.

Substituindo em (8) estes valores, vem

$$\left. \begin{aligned} R \lambda_1 &= \frac{a_1}{K_1''} A_1 + \frac{b_1}{K_1''} B_1 + \frac{c_1}{K_1''} C_1 + \dots \\ R \lambda_2 &= \frac{a_2}{K_2''} A_2 + \frac{b_2}{K_2''} B_2 + \frac{c_2}{K_2''} C_2 + \dots \\ R \lambda_3 &= \frac{a_3}{K_3''} A_3 + \frac{b_3}{K_3''} B_3 + \frac{c_3}{K_3''} C_3 + \dots \\ &\dots \dots \dots \end{aligned} \right\} \dots \dots (10).$$

Multiplicando agora estas equações por  $o_1, o_2, o_3 \dots$  e sommando, vem a 1.<sup>a</sup> das seguintes

$$\left. \begin{aligned} R v_1 &= A_1 \Sigma \frac{ao}{K''} + A_2 \Sigma \frac{bo}{K''} + A_3 \Sigma \frac{co}{K''} + \dots \\ R v_2 &= B_1 \Sigma \frac{ao}{K''} + B_2 \Sigma \frac{bo}{K''} + B_3 \Sigma \frac{co}{K''} + \dots \\ R v_3 &= C_1 \Sigma \frac{ao}{K''} + C_2 \Sigma \frac{bo}{K''} + C_3 \Sigma \frac{co}{K''} + \dots \\ &\dots \dots \dots \end{aligned} \right\} \dots \dots (11),$$

obtendo-se as restantes por uma analyse semelhante applicada ás incognitas  $v_2, v_3, \dots$ , e em que  $B_1, B_2, B_3 \dots$  são



os menores de R em relação aos elementos da 2.<sup>a</sup> linha;  $C_1$ ,  $C_2$ ,  $C_3, \dots$ , em relação aos elementos da 3.<sup>a</sup> linha, ... etc.

As equações (11) mostram que podem considerar-se as incognitas como sendo soluções do systema seguinte:

$$\left. \begin{aligned} v_1 \sum \frac{aa}{K''} + v_2 \sum \frac{ab}{K''} + v_3 \sum \frac{ac}{K''} + \dots &= \sum \frac{ao}{K''} \\ v_1 \sum \frac{ba}{K''} + v_2 \sum \frac{bb}{K''} + v_3 \sum \frac{bc}{K''} + \dots &= \sum \frac{bo}{K''} \\ v_1 \sum \frac{ca}{K''} + v_2 \sum \frac{cb}{K''} + v_3 \sum \frac{cc}{K''} + \dots &= \sum \frac{co}{K''} \\ \dots\dots\dots & \end{aligned} \right\} \dots (12),$$

attendendo a que os 2.<sup>os</sup> membros de (11) são os resultados da substituição no determinante symetrico R dos elementos da 1.<sup>a</sup>, 2.<sup>a</sup>, 3.<sup>a</sup>, ... columnas ou da 1.<sup>a</sup>, 2.<sup>a</sup>, 3.<sup>a</sup>, ... linhas pelos 2.<sup>os</sup> membros de (12).

Ora o systema (12) é equivalente áquelle em que se desdobra a condição (2) pela derivação parcial em ordem a cada uma das incognitas. Com effeito, obtem-se d'este modo as chamadas equações *normaes*:

$$\left. \begin{aligned} a_1 \frac{e_1}{K_1} + a_2 \frac{e_2}{K_2} + a_3 \frac{e_3}{K_3} + \dots &= 0 \\ b_1 \frac{e_1}{K_1} + b_2 \frac{e_2}{K_2} + b_3 \frac{e_3}{K_3} + \dots &= 0 \\ c_1 \frac{e_1}{K_1} + c_2 \frac{e_2}{K_2} + c_3 \frac{e_3}{K_3} + \dots &= 0 \\ \dots\dots\dots & \end{aligned} \right\} \dots\dots\dots (13),$$

que se transformam em (12) substituindo  $e_1, e_2, e_3 \dots$  pelas suas expressões tiradas das equações dadas.

Observações de  
igual precisão.

**60.** Notemos que esta condição simplifica-se quando se supõe que os erros seguem todos a mesma lei e estão compreendidos entre os mesmos limites. Porque n'esse caso será

$$K_1'' = K_2'' = K_3'' = \dots$$

e as condições (6) reduzem-se a

$$\Sigma \lambda^2 = \min., \quad \Sigma \lambda'^2 = \min., \quad \Sigma \lambda''^2 = \min., \dots,$$

que, como o mostra uma analyse semelhante á do n.º antecedente, são equivalentes a

$$\Sigma e^2 = \min.$$

É o que succede no caso das observações de igual precisão, em que deve attribuir-se igual probabilidade á supposição de qualquer dos erros  $e_1, e_2, e_3 \dots$  ter um valor determinado.

Finalmente no caso das observações directas igualmente precisas as equações dadas serão de fórma

$$v - o_i = e_i$$

e a ultima condição dará

$$v = \frac{\Sigma o_i}{n},$$

isto é, a media arithmetica das observações.

Existencia de  
erros systema-  
ticos.

**61.** Os raciocinios feitos nos dois numeros precedentes partem da supposição essencial de que os erros de cada

observação com o mesmo valor absoluto sejam igualmente prováveis, isto é, que não existam erros systemáticos.

Notamos já no capítulo I, n.º 6, que a imperfeição dos instrumentos de que o observador usa não lhe permite ir além de uma certa ordem de unidades na avaliação de uma grandeza pela observação.

O erro verdadeiro  $e_i$  da observação  $o_i$  compôr-se-ha de um numero inteiro  $N_i$  de unidades  $u$  d'esta ordem e mais uma fracção que representaremos por  $I_i$ . Será

$$e_i = N_i u + I_i, \quad [I_i < u].$$

A parcella  $I_i$  pôde considerar-se sempre positiva; a outra parcella  $N_i u$  será positiva ou negativa conforme o erro verdadeiro é maior ou menor do que  $I_i$ . Esta ultima quantidade é, pois, uma constante; é um erro que ha de commetter-se sempre, cuja probabilidade é igual á unidade, e por isso se chama *inevitavel*.

Suppondo desviados os erros systemáticos, a parte  $E_i = N_i u$  do erro será accidental e portanto poderá sujeitar-se á hypothese fundamental do n.º 59.

Seria agora facil de refazer a analyse d'esse mesmo numero e de chegar á condição

$$\sum \frac{(e - I)^2}{\chi''} = \sum \frac{E^2}{\chi''} = \text{min.} \dots \dots \dots (14)$$

onde  $\chi_i''$  é o valor provavel do quadrado do erro  $E_i$ . Basta notar que o valor de  $v_1$ , por exemplo, terá agora a fórmula

$$v_1 = \sum \lambda_0 + \sum \lambda I + \sum \lambda E.$$

Os limites prováveis de  $\sum \lambda E$  serão em virtude do theo-

rema de Tchébychef e de considerações perfeitamente semelhantes ás que se fizeram para  $\Sigma \lambda e$  no citado numero,

$$\frac{1}{t} \sqrt{n \Sigma \chi'^2} \text{ e } -\frac{1}{t} \sqrt{n \Sigma \chi'^2}$$

com uma probabilidade maior do que  $1 - \frac{t^2}{n}$ .

Esses limites serão os mais estreitos possível se

$$\Sigma \chi'^2 = \text{min.},$$

condição que equivale a (14).

O valor mais vantajoso de  $v_1$  é, pois,

$$v_1 = \Sigma \lambda o + \Sigma \lambda I.$$

Resta-nos mostrar a identidade entre as condições (14) e (1).

Para isso vamos primeiro demonstrar, com Yarochenko, que o erro inevitavel de uma observação é igual ao valor provavel do erro verdadeiro d'esta observação.

Seja a observação  $v_i$ ,  $e_i = E_i + I_i$  o erro verdadeiro, o valor  $K'_i$  provavel d'este erro será, designando por  $P_{i,0}, P_{i,1}, \dots, P_{i,r_i}$  as probabilidades dos diferentes valores possíveis de  $E_i$ ,

$$\begin{aligned} K'_i &= I_i (P_{i,0} + 2 P_{i,1} + \dots + 2 P_{i,r_i}) + \chi'_i \\ &= I_i. \end{aligned}$$

Com effeito, é, por ser  $E_i$  um erro accidental,  $\chi'_i = 0$ ; e por outro lado

$$P_{i,0} + 2 P_{i,1} + \dots + 2 P_{i,r_i} = 1,$$

porque a somma das probabilidades de todas as supposições possíveis sobre o valor de uma grandeza equivale á certeza.

Procuramos agora  $K_i''$ , valor provavel de  $e_i^2$ . É

$$\begin{aligned} K_i'' &= \overline{(E_i + I_i)^2} \\ &= \overline{E_i^2} + 2\overline{E_i I_i} + \overline{I_i^2}. \end{aligned}$$

$\overline{E_i^2}$  é a quantidade que nós designamos acima por  $\chi_i''$ . O segundo termo  $2\overline{E_i I_i}$  é nullo, porque

$$2\overline{E_i I_i} = 2\overline{I_i \cdot E_i} = 2K_i' \chi_i' = 0.$$

Finalmente

$$\overline{I_i^2} = I_i^2 = K_i'^2.$$

Logo

$$K_i'' = \chi_i'' + K_i'^2;$$

e a condição (14) transforma-se em

$$\sum \frac{(e - K')^2}{K'' - K'^2} = \min.,$$

como se pretendia demonstrar.

O raciocinio feito applica-se ao caso mais geral de existirem outros erros systematicos alem do erro inevitavel;  $K_i'$  seria então egual á parte systematica do erro.

**62.** Em resumo: Se o systema de equações dado fôr linear, quaesquer que sejam as leis dos erros os valores mais vantajosos das incognitas são os que satisfazem á condição (1), correspondente á lei de Crofton. Não existindo erros systematicos, a condição simplifica-se reduzindo-se a (2), que é uma consequencia da lei de Gauss.

Nota final.

Como, porém, existe sempre, pelo menos, o erro inevitável a lei de Gauss não será applicavel com rigor, mas será tanto mais approximada quanto menor valor tiver a quantidade  $K'$ .

A demonstração de Yarochenko, que é uma simplificação da analyse de Laplace, que aqui não podemos expôr, tem, como esta, o defeito de exigir que as equações finaes que dão os valores mais vantajosos sejam uma combinação linear das equações dadas. Alem d'isso estas são tambem, por hypothese, lineares.

Em rigor o que fica demonstrado é que, no caso das equações propostas serem lineares, d'entre os *systhemas* de equações tambem lineares que se podem substituir ao dado, é mais vantajoso aquelle que resulta da condição (1), havendo erros *systematicos* ou da condição (2), não os havendo.

Esta solução, que deixa muito a desejar sob o ponto de vista theorico, satisfaz praticamente, porque os calculos tornar-se-hiam extremamente complicados se fosse preciso recorrer a combinações não lineares; e basta para isso lembrar que a applicação do methodo dos menores quadrados é já muito trabalhosa.

No caso das observações de egual precisão os calculos são muito menos laboriosos e mal se pôde dar a razão de preferencia que acabamos de apontar. Fazer a restricção de que as equações finaes sejam lineares equivale a (vid. n.º 25) adoptar o raciocinio de Ellis. Mas se as observações são sensivelmente concordantes nós vimos no capitulo II, I que a media arithmetica pouco pôde differir dos outros valores que é admissivel attribuir á incognita; vimos alem d'isso que não se conseguiu ainda provar que qualquer d'estes valores seja preferivel á media arithmetica, embora não tenha tambem sido possivel demonstrar a preferencia d'esta sobre todos aquelles. Emquanto, pois, esta ignoran-

cia persistir, a media offerece sobre as restantes soluções a vantagem de simplicidade e por isso é geralmente adoptada.

Mas devemos observar, e neste ponto estamos de accordo com Estienne, que a media arithmetica não pôde nunca eliminar os erros systematicos e em particular o erro inevitavel, que, affectando todos os resultados das observações de igual modo, se conserva integralmente na media.

Pelo que respeita aos outros casos mais complexos a analyse de Yarochenko fornece uma justificação muito notavel do methodo dos menores quadrados.

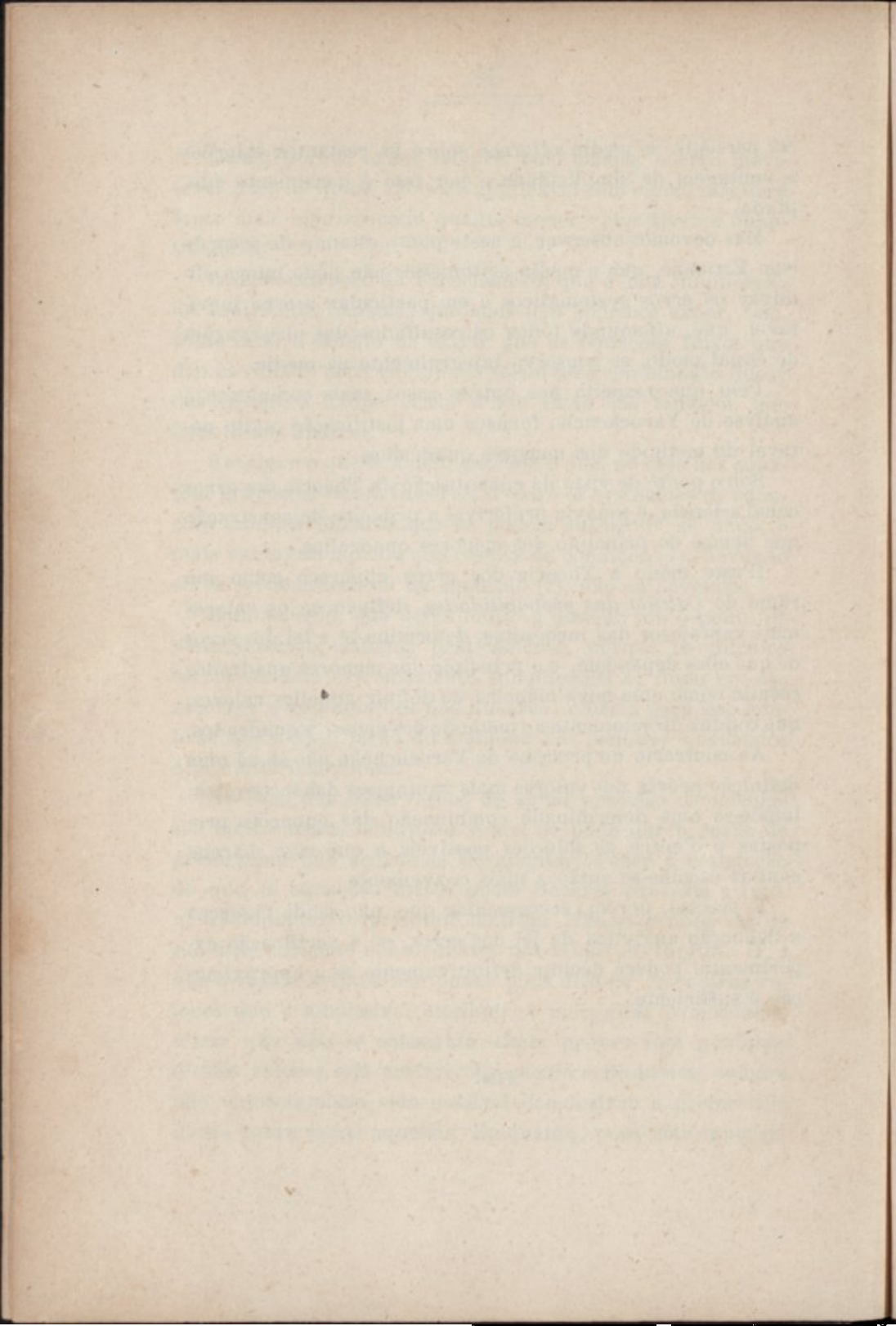
Sob o ponto de vista da constituição da Theoria dos erros como sciencia, é todavia preferivel a primeira demonstração que demos do principio dos menores quadrados.

D'este modo a Theoria dos erros apparece como um ramo do *Calculo das probabilidades*, definem-se os valores mais vantajosos das incognitas, determina-se a lei dos erros de que elles dependem, e o principio dos menores quadrados resulta como uma nova maneira de definir aquelles valores, que conduz directamente ao methodo dos menores quadrados.

Ao contrario no processo de Yarochenko não se dá uma definição prévia dos valores mais vantajosos das incognitas; impõe-se uma determinada combinação das equações propostas e d'entre as soluções possiveis a que essa marcha conduz escolhe-se então a mais conveniente.

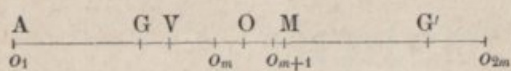
É preciso, porém, acrescentar que, não sendo rigorosa a deducção analytica da lei dos erros, só a verificação experimental poderá decidir definitivamente se a approximação é sufficiente.

FIM.

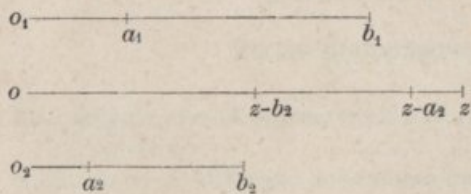




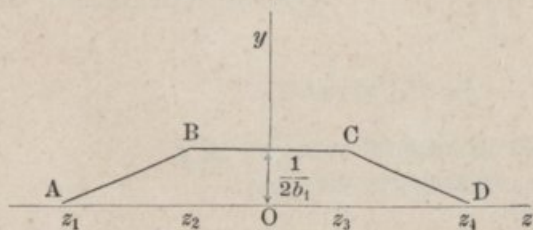
**Fig. 1**

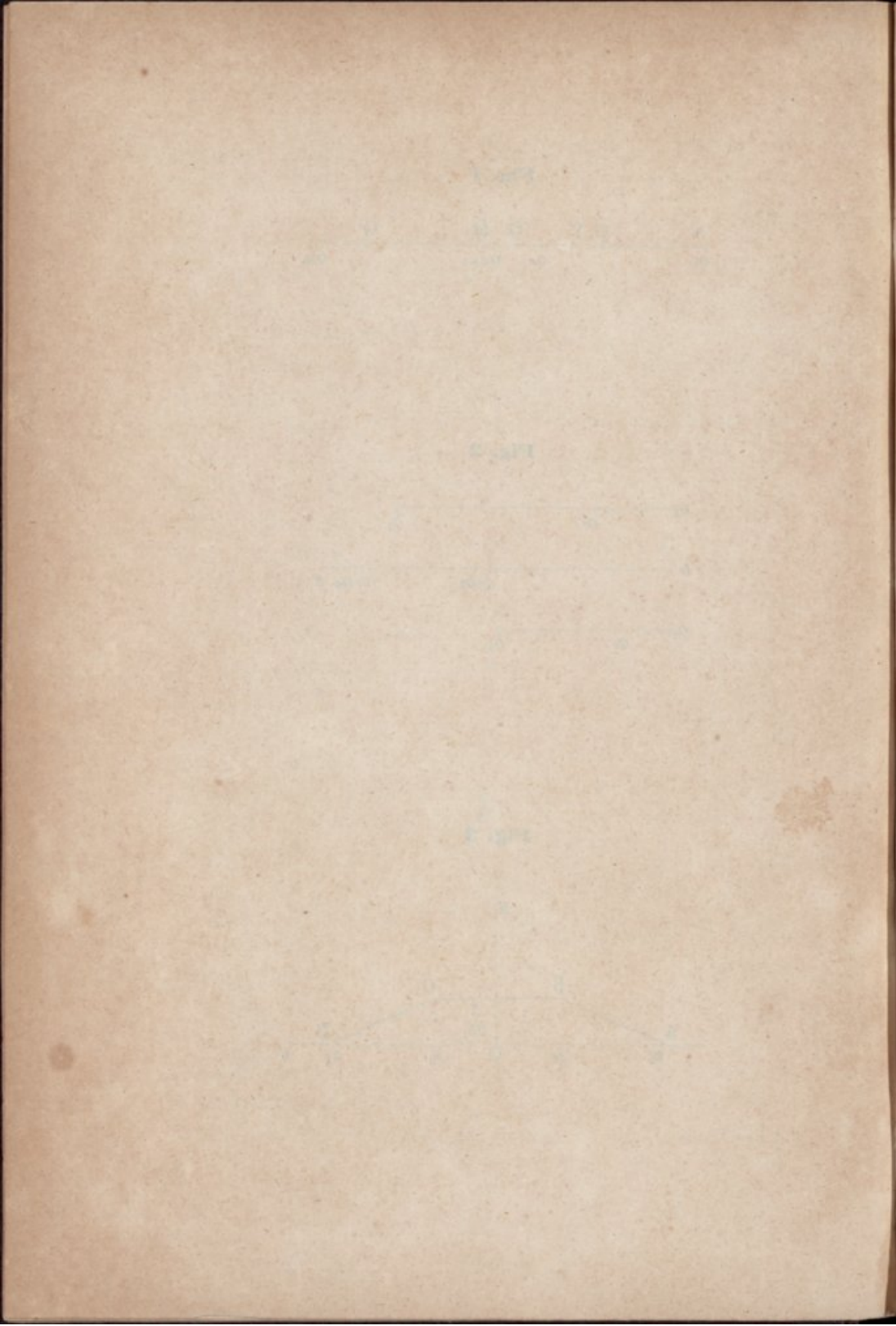


**Fig. 2**



**Fig. 3**





# INDICE

---

	Paginas
PREFACIO .....	IX

## CAPITULO I

### Noções preliminares

I. Natureza dos erros das observações. Objecto e fim da Theoria dos erros .....	1
II. A lei dos erros. Definição dos valores mais vantajosos das incognitas .....	7

## CAPITULO II

### A lei dos erros fundada no postulado de Gauss

I. Exame do postulado de Gauss .....	20
II. Dedução da lei dos erros .....	54

## CAPITULO III

### A lei dos erros fundada no estudo dos erros elementares

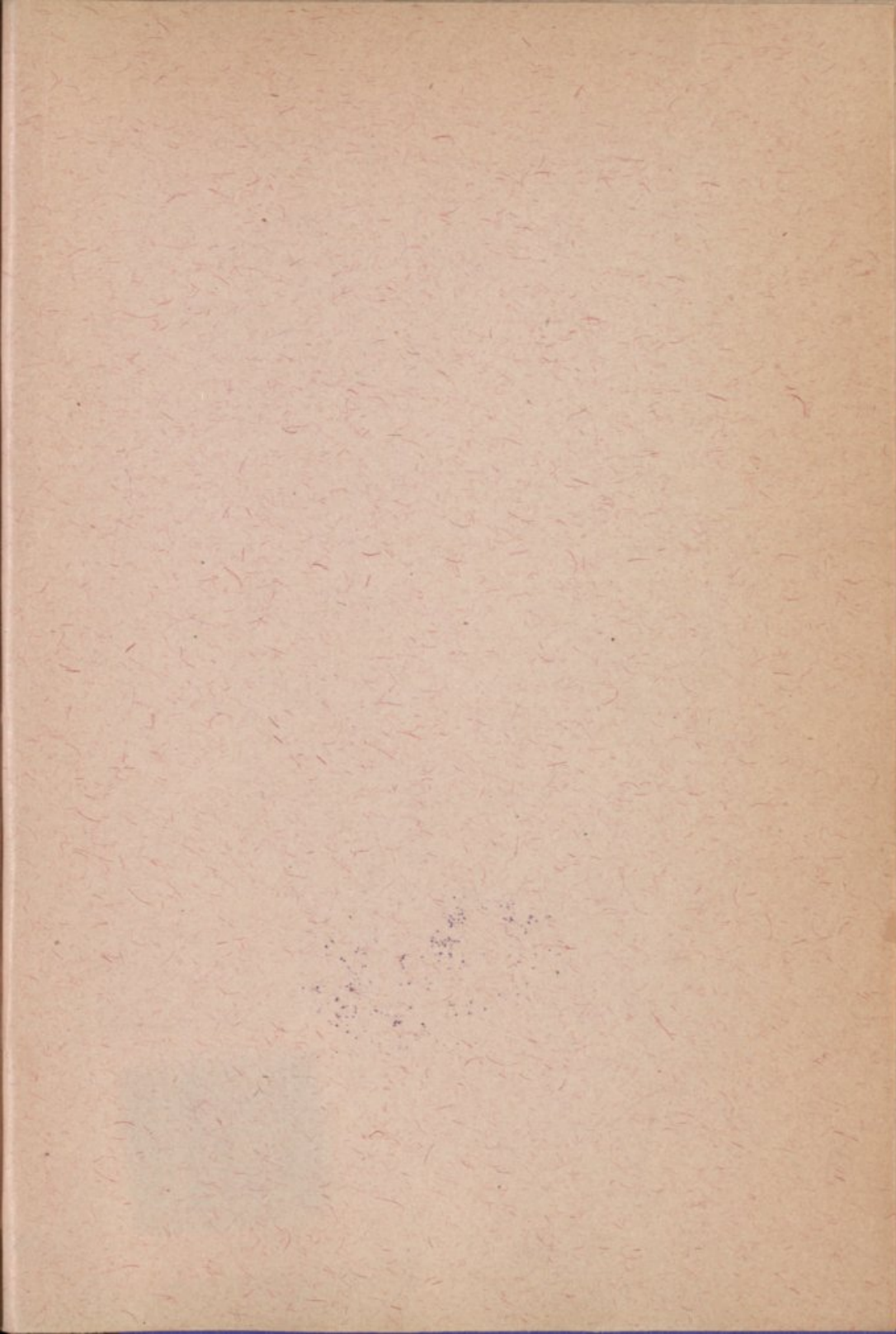
I. Lei do erro total em função das leis dos erros elementares ..	80
II. Dedução da lei do erro total partindo de hypotheses sobre os erros elementares .....	89

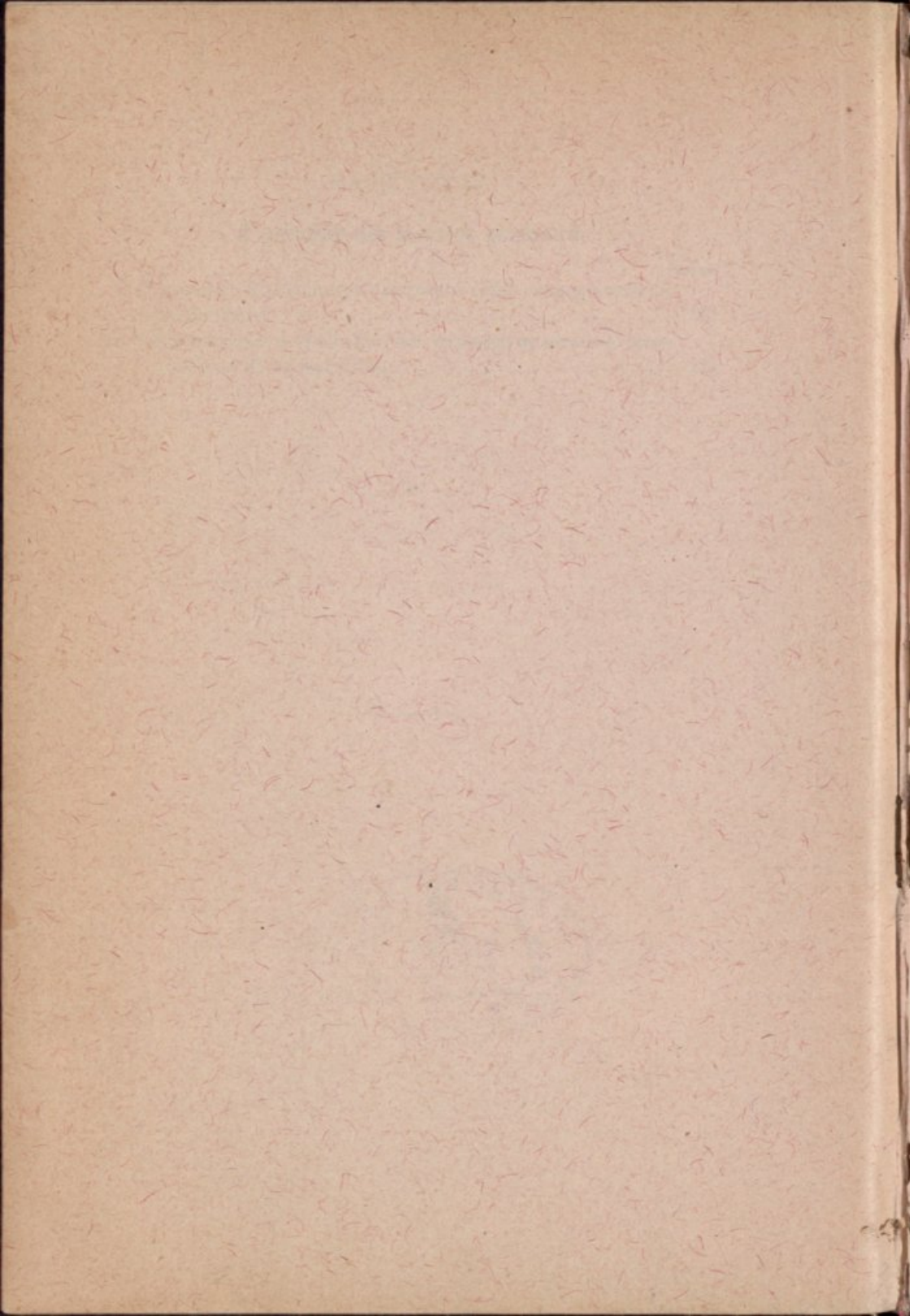
## CAPITULO IV

## O principio dos menores quadrados

	Paginas
I. O principio dos menores quadrados como consequencia da lei de Gauss .....	110
II. Demonstração do principio dos menores quadrados, prescindindo da lei dos erros .....	114

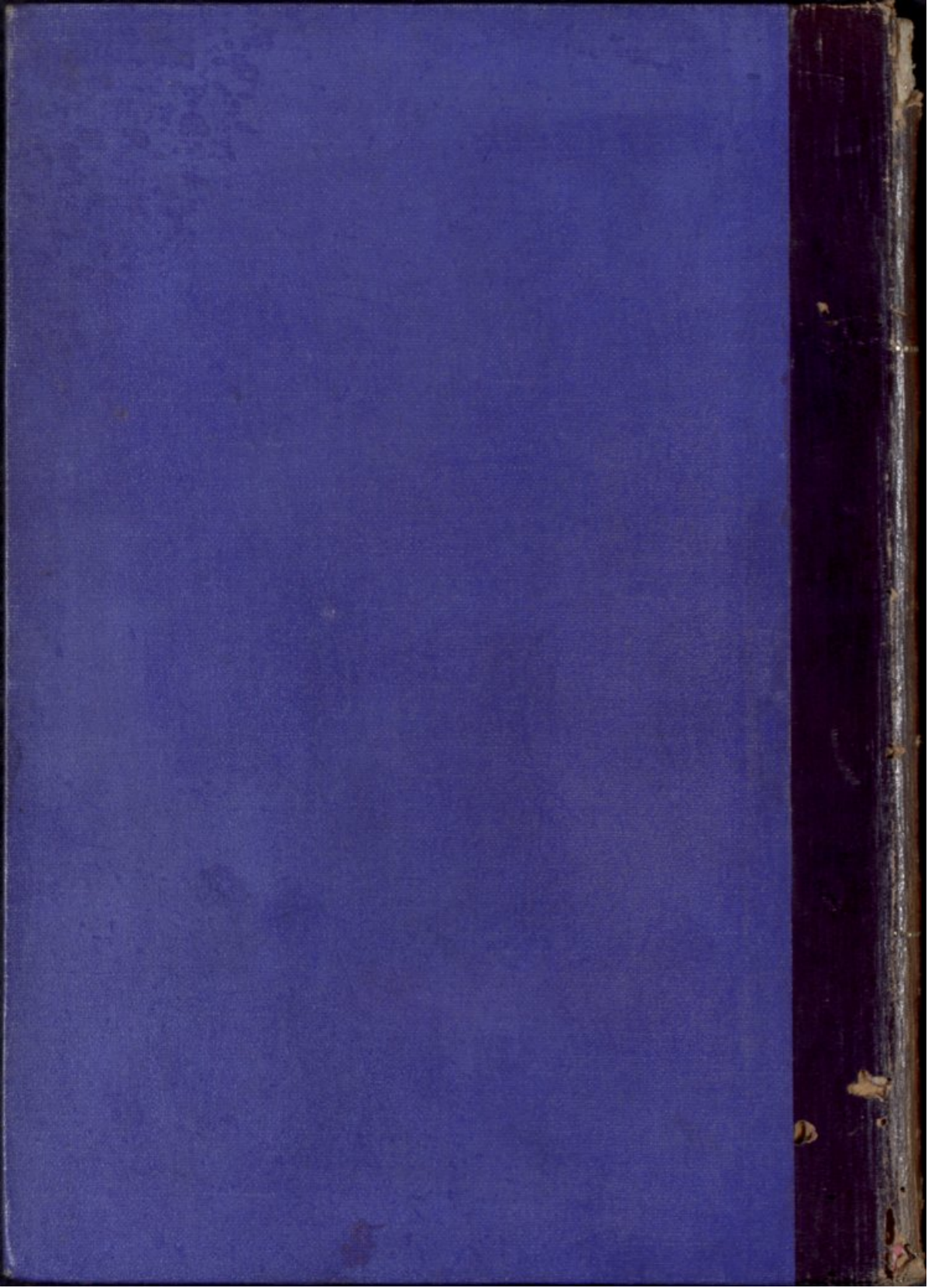








60984 81800





1898

SECRET

INAGURAL

MA TH

REMA