# محاسبهٔ رایانهای بهترین کبیسهبندی در گاهشماری هجری شمسی ۱ موسی اکرمی<sup>۲</sup>

#### چکیده

طول سال حقیقی خورشیدی با عوامل گوناگونی تغییر میکند به گونهای که محاسبهٔ دقیق آن برای هر سال بسیار دشوار است. از این رو به نظر نگارنده، تقویمنگاری خورشیدی باید بر اساس طول سال متوسط خورشیدی بنا گردد. این طول سال متوسط خود یک عدد صحیح نیست (۱۹۸۷۹ ۱۹۸۷۹ روز). از این رو در تقویمنگاری خورشیدی باید کبیسهگیری خاصی منظور گردد تا انطباق هرچه بیشتری میان طول سال تقویمی و طول سال طبیعی پدید آید. انطباق هانون مصوب ۱۳۰۴ ش مجلس شورای ملی، گاهشماری کنونی ایرانی یک گاهشماری خورشیدی است. اما قانون دربارهٔ طول سال خورشیدی و چگونگی کبیسهگیری سکوت کرده است و این امر موجب اختلاف بسیار میان چویمنگاران کشور شده است.

نگارنده با اعتقاد به لزوم پذیرش طول سال متوسط خورشیدی کوشیده است با محاسبهٔ رایانهای بهترین کبیسهبندی را در دوره یا دورههای مناسب به دست آورد. برپایه این محاسبات دورهٔ ۲۸۲۰ سالی، با کبیسهبندی ویژه، بهترین دورهٔ ممکن برای هر گاهشماری خورشیدی مطلوب، از جمله گاهشماری کنونی ایرانی، است به گونهای که با این دوره و کبیسهبندی ویژهٔ آن دقیق ترین تقویم ممکن به دست می آید، و، تصویب قانونی آن می تواند به اختلاف موجود میان

۱. بر پایهٔ سخنرانی ارائه شده در سمینار گاهشماری ایرانی که توسط بنیاد دانشنامهٔ بزرگ فارسی در بهمنماه ۱۳۷۶ برگزار شد.

٢. عضو هيأت علمي دانشگاه آزاد اسلامي ـ واحد علوم و تحقيقات.

تقویمنگاران پایان دهد.

کلیدواژهها: گاهشماری، طول سال متوسط خورشیدی، کبیسهگیری، گاهشماری جلالی، گاهشماری کنونی ایرانی، گاهشماری جهانی، دورهٔ ۲۸۲۰ سالی.

#### مقدمه

در گاهشماریها معمولاً روزهای یک سال و تحویل سال ثبت میشوند. گاهشماریها یا قمری، یا شمسی، و یا قمری - شمسیاند. گاهشماری قمری بر سال قمری، و دو گاهشماری دیگر بر سال خورشیدی استوارند. آغاز سال به سنتهای دینی - ملّی ملّتهای مختلف وابسته است.

نظر به اینکه طول سال شمسی مضرب درستی از روز نیستند، در هیچ یک از سه نوع گاهشماری، نوع گاهشماری، در هریک از سه نوع گاهشماری، یکسان نیست و این مهمترین دغدغهٔ همهٔ دلبستگان به گاهشماری بوده است.

سال شمسی [/ سال فصلی/ سال اعتدالی/ سال برجی] مدّت زمان یک بار دوران زمین به دور خورشید است. با توجه به حرکت ظاهری خورشید سال مدّت زمان بین دو عبور پیاپی خورشید از یک نقطهٔ خاص، بر نوار دایرة البروج، مثلاً نقطهٔ اول حَمَل [نقطهٔ اعتدال بهاری]، است.

دقیقترین طول سال خورشیدی را نیوکم امحاسبه کرده است که (برای دیماه ۱۲۷۹). ۱۲۷۹ش/ ژانویهٔ ۱۹۰۰ م ۱۹۸۷۹۲۲۱۹۸۷۹ روز است ( اکرمی، ص ۲۷).

به سبب بیضی بودن مدار زمین، پیشروی نقطههای اعتدال بر روی دایرهٔ البروج، حرکت حضیض خورشیدی، تأثیر گرانشی ماه، و حتّی تاثیر گرانش سیاره ها، و سطول سال خورشیدی حقیقی ممکن است حتّی تا حدود ۳۳ دقیقه تغییر کند (ملک پور،

ص ۲۹).

افزون بر این، طول سال در هر سال به اندازه  $6/14 \times 10^{-1}$  روز، یا  $6/14 \times 10^{-1}$  ثانیه کاهش می یابد.

اگر طول سال شمسی دقیقاً ۳۶۵ روز بود، در تحویل سال و نگهداری حساب زمان مشکلی روی نمیداد. همچنین هر گاه طول سال خورشیدی دقیقاً ۳۶۵/۲۵ روز میبود کاملاً امکان داشت که سه سال را ۳۶۵ روزه بدانیم و سال چهارم را ۳۶۶ روزه بشمریم.

واقعیت این است که باستانیان در چارهجویی برای کسر سال خورشیدی به شیوههای گوناگونی متمسک می شدند. یکی از ساده ترین شیوههایی که نخست با آزمون و خطا مناسب تشخیص داده بودند، همان کبیسهٔ چهار سالی (با طول سال ۳۶۵/۲۵ روز) بود. امّا معلوم شد که کبیسهٔ چهار سالی کاملاً دقیق نیست و طول سال کوتاهتر از ۳۶۵/۲۵ روز است. این مشکل از دو راه حل می شد:

- ۱. پذیرفتن طول سال قراردادی و کبیسههای قراردادی، و بیتوجهی به انطباق سال تقویمی و سال طبیعی در کوتاهمدت.
- ۲. تلاش برای نزدیک کردن سال تقویمی به سال طبیعی و انطباق دادن آن دو در
   بازهٔ زمانیِ نه چندان زیاد.

#### کبیسهبندی در ایران

در ایران از زمان باستان تلاشهای گوناگونی صورت گرفته است تا با ابداع کبیسهبندی مناسب هم طول دقیق تر سال منظور شود و سال تقویمی به سال طبیعی هر چه نزدیکتر گردد و هم بتوان سالهای بس دورِ گذشته و آینده را به لحاظ آرایش کبیسه ها پیشبینی کرد. چنین است که در طول تاریخ تمدن ایرانی کبیسهبندیهای گوناگونی مستقل از هم به قرار زیر مطرح بودهاند:

- کبیسههای چهار سالی و پنج سالی در زیردورههای ۲۹ سالی و ۳۳ سالی و ۳۷ سالی و ۳۷ سالی، دورهٔ ۱۴۰۸ سالی، دورهٔ ۱۴۰۸ سالی، دورهٔ ۱۴۰۸ سالی، دورهٔ ۱۴۰۸ سالی، دورهٔ ۱۴۲۸ سالی، دورهٔ ۱۴۲۸ سالی، دورهٔ ۱۴۲۸ سالی، دورهٔ ۱۴۲۸ سالی، دورهٔ ۱۸۰۸ سالی، دارهٔ ۱۴۲۸ سالی.

همچنین منجمان و پژوهشگران تقویم، بر پایهٔ رصد یا محاسبه، عددهای گوناگونی برای طول سال عرضه کرده اند.

بر پایهٔ کبیسهبندیهای مشهور، مقادیر کمابیش دقیقی برای کسر سال به دست میآیند که در جدول ۱ عرضه خواهند شد.

### از گاهشماری جلالی تا گاهشماری هجری شمسی

بیگمان گاهشماری ایرانیان، در دورههای گوناگون تاریخ ایران بیشتر از هر گاهشماری باستانی دیگری بر حرکت زمین به دور خورشید استوار و با اعتقادات، شعایر و مناسک دینی عجین بوده است. استخراج گاهشماری اهمیت ویژه ای داشته است و اخترشناسی در خدمت گاهشماری بوده است. کیهانشناسی خاص ادیان کهن ایرانی با حرکتهای سیّارات و بویژه با حرکت ظاهری خورشید، پیوندی تنگاتنگ داشته است.

از این رو ایرانیان به اخترشناسی و استخراج تقویم بر اساس رصدها و انجام محاسبات مرتبط با پدیدههای آسمانی و اعتقادات دینی پرداختند و از دستاوردهای علمی بابلیان و بعداً مصریان نیز بهره گرفتند و گاهشماریهای گوناگونی را، با مراتبی از دقت بسیار زیاد، ابداع کردند.

در پی حدود چهار سده و نیم سرگردانی پس از هجرت، سرانجام به دعوت جلال الدین ملکشاه سلجوقی و با تلاش علمی شماری از تقویمدانان برجستهٔ دوران، تقویم جلالی، به مثابهٔ عصارهٔ همهٔ تجربههای صدها سالهٔ ایرانیان در گاهشماری شمسی، پدید آمد و تاریخ جلالی [ملکی/ سلطانی/ ملکشاهی/ محدث] اعلام شد.در گاهشماری جلالی هدف آن بود که:

- ۱. سال تقویمی با سال خورشیدی حقیقی تطبیق دائمی داشته باشد و طول سال تقویمی با طول سال خورشیدی حقیقی برابر گردد.
  - ۲. آغاز سال و نوروز در نقطهٔ اعتدال بهاری تثبیت گردد.
- ۳. با کبیسهبندیِ دقیق، تشخیص عادی یا کبیسه بودن سالهای مختلف گذشته و آینده امکانپذیر شود.

نگارنده در این نوشته توجّهی به مسائل تاریخی و کنکاش در چگونگی پدیدآیی تقویم جلالی ندارد. آنچه در اینجا مورد توجّه نگارنده است شیوهٔ کبیسهبندی دقیق جلالی با توجّه به محاسبات ریاضی است.

تاریخ جلالی به دلایل گوناگون به فراموشی سپرده شد و اسناد تقویم جلالی از دسترس دور گردید. این تقویم گرفتار تحریفهای گوناگونِ خواسته و ناخواسته شد به گونهای که اندکی پس از آن و بویژه با انحطاطی که پس از دوران فعّالیّت رصدخانهٔ سمرقند در اخترشناسی و تقویمنگاری به طور اخص و در علوم دقیق به طور اعم پدید آمد، انواع نادرستیها و تناقضها دربارهٔ گاهشماری جلالی در نوشتهها راه یافت و تقویم جلالی، بی آنکه کاربردی داشته باشد، موضوع اظهارنظرهای غیردقیق شد.

سال شمسی طی سدهها مطرح بود و تاریخ هجری قمری در کشور رسمیّت داشت تا آنکه در دوم حوت ۱۲۸۹ در دومین دورهٔ مجلس شورای ملّی، تاریخ هجری شمسی برجی تصویب شد.

مجلس پنجم در ۱۱ فروردین ۱۳۰۴ ش به تقویم هجری شمسی با ماههای فارسی رسمیّت کامل بخشید.

گاهشماری کنونی ایرانی، گاهشماری شمسی و تا حدّ زیادی همانند گاهشماری جلالی،و دنبالهٔ تلاش صدها سالهٔ ایرانیان برای دستیابی به گاهشماری دقیق شمسی است.

آغاز آن همچنان نوروز و لحظهٔ عبور خورشید از نقطهٔ اعتدال بهاری است و در آن به لحظهٔ تحویل سال توجه می شود. مبدأ آن سال هجرت پیامبر اسلام از مکّه به مدینه است.

نقطهٔ ضعف این گاهشماری، در شکل رسمی آن، این است که قانون تکلیف کبیسههای آن را روشن نکرده است. قانون باید سال مورد استفاده در گاهشماری (که به نظر نگارنده سال خورشیدی متوسط است)، و بر آن اساس نوع کبیسه گیری را تثبیت کند.

بدینسان ما امروزه وارث گاهشماری خورشیدی دیرین سال ایرانی هستیم که دارای مزایای خاص خود است و دقت آن از یک سو موجب اعجاب پژوهشگران خودی و بیگانه

و از سوی دیگر عرصهٔ آشفتهاندیشی بوده است و عدّهای نیز، بیآنکه از درون آن اسرار آن را بجویند، از ظن خود یار آن شدهاند.

بحث در کبیسههای جلالی معرکهٔ آرا بود است. تفاوت نظرات درباره طول سال نزد پژوهشگران مختلف ظاهراً اندک است، امّا باید توجّه داشت که حتّی اندکی اختلاف در دراز مدت می تواند خطای زیادی در تقویم پدید آورد و نظم کبیسه بندی را بهم زند.

برای نمونه هرگاه اختلاف طول سال تقویمی با طول سال حقیقی یک دقیقه  $(-\frac{1}{74\times 5}, -\frac{1}{74\times 5})$  یک روز خطا در تقویم بروز می کند.

## ویژگیهای گاهشماری مطلوب

گاهشماری مطلوب ویژگیهایی دارد که به اختصار ذکر میشوند:

- ۱. گاهشماری مطلوب شمسی است و آغاز آن با آغاز بهار (= لحظهٔ عبور خورشید
   از نقطهٔ اعتدال بهاری) همواره یکی است.بدین ترتیب جشن آغاز سال در واقع جشن آغاز بهار و تجدید حیات طبیعت است.
- ۲. با فرض فوق، سال تقویمی با سال طبیعی خورشیدی همواره یکی است. از این رو در تقویم هیچ قراردادی وجود ندارد و زمان تقویمی با زمان حقیقی، که بر دو حرکت وضعی و انتقالی زمین استوار است، یکسان است.
- ۳. در کبیسهبندی آن که به منظور تعیین نوع سالهای آینده و گذشته، از نظر عادی یا کبیسه بودن، صورت می گیرد، نظم موجود در طبیعت، علیرغم بینظمی ظاهری و کسر ظاهراً نامناسب طول سال، تلویحاً به صورت یک پیشفرض پذیرفته می شود.
- ۴. طول هر ماه برابر با مدّتی است که خورشید در حرکت ظاهری بر دایرهٔ البروج برای پیمودن برج متناظر با آن ماه نیاز دارد.
- ۵. طول روز و ساعت رسمی بین المللی بر پایهٔ یکی از حرکتهای نسبی زمین و خورشید (یعنی حرکت وضعی زمین) است. مناسب آن است که طول سال و گاهشماری خورشید (یعنی حرکت وضعی زمین)

رسمی بینالمللی نیز بر پایهٔ دیگر حرکت نسبی زمین و خورشید (یعنی حرکت انتقالی زمین) استوار شوند؛ و این همان کاری است که در گاهشماری شمسی ایرانی صورت می گیرد.

کبیسهبندی گاهشماری مطلوب باید تثبیت شده، روشمند، تا حد ممکن ساده و
 هر چه دقیق تر باشد.

به گمان نگارنده همهٔ ویژگیهای بالا در گاهشماری ایرانی موجودند و این نشانهٔ برتری آن بر همهٔ گاهشماریهای دیگراست. ویژگیهایی چون خورشیدی بودن، انطباق آغاز سال با لحظهٔ عبور خورشید از نقطهٔ اعتدال بهاری، انطباق سال تقویمی با سال طبیعی و برابری طول ماهها با مدتت زمان عبور خورشید از برجهای متناظر نیاز به اثبات ندارند. ۱

#### لزوم توجه به طول متوسط سال و ساعت تحویل متوسط

آنچه معرکهٔ آرا بوده است، کبیسههای جلالی و طول سال مستخرج از آنهاست. از

۱. به گفتهٔ خواجه نصیرالدین طوسی طول «ماه های جلالی با طول مدت زمان توقف خورشید در هریک از بروج دوازده گانه تنظیم شده است» (عبداللهی، ص ۳۰۵). بنابر زیج الغ بیک مدت توقف خورشید در هریک از برجهای دوازده گانه به صورت زیر است:

<sup>-1</sup> حمل ۳۰ روز و ۱۵ ساعت -1 روز -1 روز و ۳۱ روز و ۲/۵ ساعت -1 روز و ۱۵ ساعت -1 روز و ۱۵ ساعت -1 روز و ۱۰ ساعت -1 روز و ۲۰ ساعت -1

مجموع مدتهای فوق ۳۶۰ روز و ۱۲۵/۵ ساعت یا ۳۶۵/۲۲۹ ۱۶۶۶۷ روز است.

بنابر دانشنامهٔ بریتانیکا، ذیل درایهٔ «exuinox»، اعتدال بهاری حدود ۲۱ مارس (با فاصلهٔ ۸۰ روز از آغاز سال سال) و اعتدال پاییزی حدود ۲۳ سپتامبر (با فاصلهٔ ۲۶۶ روز از آغاز سال) است. پس فاصلهٔ ۶ ماههٔ اول سال خورشیدی ۱۸۶ روز (= ۸۰ ـ ۲۶۶)، یعنی فاصلهٔ اول فروردین تا پایان شهریور ماه در تقویم شمسی ایرانی است. البته اعتدال بهاری همواره با ۲۱ مارس منطبق نیست، اما همواره در اول فروردین گاهشماری ایرانی تثبیت شده است.

این رو پس از نقل آرای مهم در این باره، به تبیین و ارزیابی آنها میپردازیم. پیش از هر چیز لازم به یادآوری دوباره است که اولاً طول سال تغییر میکند به گونهای که دامنهٔ نوسان آن از کمترین مقدار تا بیشترین مقدار ممکن است به ۳۳ دقیقه برسد.

ثانیاً بنا بر محاسبهٔ نیوکم طول سال بر مبنای مقدار محاسبه شدهٔ آن در ژانویهٔ ۱۹۰۰ در هر سال ۰/۰۰۵۳۰۴۹۶ ثانیه کم میشود.

از این رو ناگزیریم سال متوسط و ساعت تحویل متوسط را در نظر گیریم. بی گمان منظور کردن طول دقیق سال مستلزم اندازه گیری هر ساله است.

به فرض آنکه ما بتوانیم طول هر سال و ساعت تحویل آن را به دقّت تعیین کنیم، لازم است طول سال واقعی، ساعت تحویل و کبیسههای موجود در مدّتهای متفاوت را بدست آوریم و سپس چگونگی تکرار و نظم و قاعدهٔ حاکم بر آن را پیدا کنیم تا بتوانیم آن را به عنوان یک قاعدهٔ همیشگی دربارهٔ سالهای دیگر به کار بندیم.

واقعیّت آن است که همین روش نیز سرانجام ما را به لزوم پذیرفتن مقادیر متوسط ناگزیر میکند. در فرایندهایی از این گونه از پذیرفتن مقدار متوسط گریزی نیست و گرنه قاعدهیابی و پیشبینی بر پایهٔ آن متوقف میشود و لاجرم به تعطیل هرگونه اندیشهورزی کشانده میشویم و یا حداکثر به عملگرایی، بیمعیاری و دنبالهروی از حوادث گرفتار میآییم و در این مورد سودمندی عملی گاهشماری از دست میرود. طبعاً هر چه تعداد دادهها بیشتر باشد میانگین بهتری به دست میآید.

شماری از پژوهشگران قدیمی و جدید در پی تطبیق کامل هر سال تقویمی با هر سال طبیعی بودهاند. این افراد، هرگز نمی توانند از پیش، نظمی را برای سالهای آینده قائل باشند. همواره چشم به گذشته دارند و در جستجوی آنند که آیا ساعت تحویل یا نخستین روز خاصی را منابع و مآخذی ضبط کردهاند یا نه. در غیر این صورت نه دربارهٔ سالهای گذشته نظری می دهند نه دربارهٔ سالهای آینده.

چنین وضعی در گاهشماری قمری به گونهای صادق است. از یک سو در گاهشماری قمری قراردادی، ماهها به صورت یک در میان ۲۹ روزه و ۳۰ روزهاند و کبیسههای سه سالی در دورههای سیسالی طول نسبتاً مناسبی برای یک سال قمری بدست میدهند و

از سوی دیگر به علّت لزوم استهلال و رؤیت هلال در امور مرتبط با شعایر دینی در هر ماه استهلال صورت می گیرد.

همانگونه که در گاهشماری قمری چندان ضرورتی ندارد که رؤیت یا عدم رؤیت یکی از ماههای سالهای آینده ذکر شود، (و چه بسا نتوان از نظر شرعی به پیشبینی رؤیت یا عدم رؤیت استناد و عمل کرد) در گاهشماری شمسی نیز طول متوسط سال و لحظهٔ تحویل متوسط لازمند.

البته این سخنان به معنی نفی مطلق امکان پیشبینی دقیق تحویل سال و یا رؤیت هلال در سالهای آینده نیست. در گاهشماری شمسی با تغییر شیوهٔ کبیسهبندی مراتب بالائی از دقّت بدست آمده است؛ چه بسا با پیشرفت دانش و فن مرتبط با تقویمنگاری روزی بتوانیم به کبیسههای دقیق هر دورهٔ دلخواه دست یابیم و نظم نهایی حاکم بر پراکندگی کبیسه ها را کشف کنیم، هر چند نگارنده مدّعی است که اکنون هم کبیسهبندی مورد نظر وی از دقت بسیار زیادی برخوردار است.

## كبيسههاى جلالى پيشنهاد شده

پیش از پرداختن به کبیسهبندی مورد نظر، لازم است مروری به دورههای پیشنهاد شده برای کبیسههای تقویم جلالی داشته باشیم.

از همان نخستین سالهای پس از اعلام تاریخ جلالی گروهی، به دلایلی یا به عللی، معتقد بودهاند که پدیدآورندگان تقویم جلالی قاعدهٔ دقیقی برای کبیسهها وضع نکردهاند و اصولاً برای کبیسهها قاعدهٔ دقیقی وجود ندارد. از میان این افراد در نجوم دورهٔ اسلامی میتوان خواجه نصیرالدین طوسی (۵۹۷ ۲۷۲ ق)، عبدالعلی بیرجندی (۹۳۴ ق)، و تقویم پژوهان معاصری چون حسن تقیزاده، تقی ریاحی، ایرج ملکپور و محمدرضا صیّاد را نام برد.

امّا به نظر نگارنده حتّی این افراد نیز به گونهای، اینجا و آنجا، وجود گونهای نظم را پذیرفتهاند و در جستجوی دورهٔ مناسب و «قاعدهٔ دقیق» کبیسهیابی محاسبهای بودهاند (برای نمونه نک. ریاحی، ص ۳۳).

امّا، از سوی دیگر، افرادی نیز کوشش کرده اند که دورههایی برای کبیسههای جلالی عرضه کنند.

پیش از آن که به دورههای پیشنهاد شده بپردازیم، لازم است یادآوری کنیم که ویژگی کبیسههای جلالی وجود کبیسههای پنجسالی [/= خماسی] است که منشاء دقت تقویم جلالی است. در میان همهٔ تقویمهای جهان ظاهراً تقویم جلالی است که دارای کبیسهٔ پنج سالی است.

در منابع گاهشماری جلالی به زیردورههای ۲۵ سالی، ۲۹ سالی، ۳۳ و ۳۷ سالی اشاره شده است. هرگاه مبدأ محاسبه را روزی در نظر بگیریم که تحویل سال در ظهر آن روز رخ داده باشد، ابتدا یک کبیسهٔ پنج سالی و سپس ۵ یا ۶ یا ۷ یا ۸ کبیسهٔ چهار سالی (رباعی) وجود خواهد داشت:

$$7\Delta = 1 \times \Delta + \Delta \times F$$
  $79 = 1 \times \Delta + 5 \times F$   
 $7T = 1 \times \Delta + 7 \times F$   $7Y = 1 \times \Delta + 5 \times F$ 

در منابع بیشترین بسامد را زیردورهٔ ۳۳ سالی و سپس زیردورهٔ ۲۹ سالی دارد. زیردورهٔ وی منابع بیشترین بسامد را زیردورهٔ ۳۹ سالی هم در منابع ذکر شده است (از جمله در نهایهٔ الادراك فی درایهٔ الافلاك قطب الدین شیرازی، زیج ایلخانی خواجه نصیرالدین طوسی برای نمونه نک دایرهٔ المعارف فارسی، ذیل «تقویم جلالی»). زیردورهٔ ۲۵ سالی را تقیزاده به منظورسامان بخشیدن به دورهٔ ۲۲۰ سالی خازنی پیشنهاد کرد (۳ زیردورهٔ ۲۵ سالی و پنج زیردورهٔ ۲۹ سالی یا صرفاً زیردورههای ۲۵ سالی). ریاحی (ص ۴۵) نیز به این موضوع اشاره می کند که پس از فاصلهٔ ۲۵۰۰ سالی مورد نظرش «دورههای ۲۵ سالی و غیره ظاهر خواهند شد.»

گفتنی است که قطبالدین شیرازی، تقیزاده و علی محمد کاوه کبیسه های پنج سالی را پس از کبیسه های چهار سالی و در پایان زیردوره ها می دانند که قطعاً نادرست است.

هرگاه کسر سال را ۱-۴ $\times$ ۰/۲۴۲۱۹۸۷۹ روز فرض کنیم، در صورتی نخستین کبیسهٔ زیردوره چهار ساله خواهد شد که تحویل سال مبدأ بین دو حد  $\times$ ۰/۲۴۲۱۹۸۷۹ زیردوره چهار ساله خواهد

و ۱۷/۹ ثانیه) بعدازظهر رخ دهد. ٔ ۱۷/۹ ثانیه) بعدازظهر رخ دهد. ٔ

اگر تحویل سال مبدأ مورد نظر قطبالدین شیرازی و تقیزاده در فاصلهٔ زمانی بالا قرار گرفته باشد آنان در محاسبهٔ خویش معذورند (هر چند همواره درست آن است که مبدأ را سالی در نظر گیریم که تحویل آن در ظهر صورت میگیرد) امّا علیمحمّد کاوه که بدرستی مبدأ زمانی خود را روزی قرار میدهد که تحویل سال در ظهر آن صورت میگیرد در چهار سالی دانستن اولین کبیسه گرفتار خطا شده است. ۲

دورهها و زیردورههای پیشنهاد شده برای کبیسههای جلالی که از منابع گوناگون جمعآوری شده اند در جدول ۱ آمده اند.

تقیزاده «تصور میکند که حقیقت مطلب آن است که در تاریخ ملکشاهی اصولاً قاعدهٔ مطردی برای نوبت کبیسهٔ خماسی نبوده است» امّا بر این باور است که اگر طول سال مطابق نتیجهٔ رصدهای کنونی و تغییرناپذیر باشد بهترین دوره برای کبیسههای جلالی دورهٔ ۱۲۸ ساله با ۳۱ کبیسه است (همان، لغتنامهٔ دهخدا، ذیل «تاریخ جلالی»).

افزون بر این خازنی در بحث دورهٔ ۲۲۰ سالی بر این باور است که این دوره با تبدیل به دورهٔ ۲۵ سالی (۲۵+۵×۵=۲۵) «بسیار دقیق شد. و فقط در قریب هر ۱۰۴۰۰ سال یک روز خطا پیدا کرد» (لغتنامهٔ دهخدا، همانجا).

میزان دقّت مقادیر پیشنهاد شده برای کسر سال خورشیدی را نسبت به مقدار محاسبهٔ نیوکم، یعنی ۳۶۵/۲۴۲۱۹۸۷۹ روز برای سال ۱۹۰۰/۱۲۷۹، در جدول ۲ عرضه می کنیم (در عدد نیوکم همهٔ عوامل مؤثر در نوسان طول سال منظور شدهاند. امّا نیوکم معتقد است که در هر سال ۱۹۰۰/۰۰۵۳۰۴۹۶ ثانیه از طول سال کاسته می شود).

۱. ایس نکته از تعریف سال کبیسه و این که چهار برابر کسر سال (یعنی ۴×۰/۲۴۲۱۹۸۷۹) کم تر از یک روز است آشکار است.

۲. زیرا، همان گونه که در زیرنویس قبل ذکر شد، در چهار سال اول مجموع کسر سال ها هنوز کم تر از یک روز است.

توجه داریم که هرگاه دوره را به کلّ تعداد کبیسههای آن تقسیم کنیم، کسر سال بدست میآید (و، البته، اگر دوره به کسر سال تقسیم شود تعداد کل کبیسههای موجود در دوره بدست خواهد آمد).

نحوهٔ تکرار زیردورهها	تعداد کبیسههای پنج سالی	تعداد کبیسههای چهارسالی	کسر سال	تعداد کل کبیسه	دوره	پیشنهادکننده <i>ا</i> اقتباسکننده
۵×۳۳+۲۹+۳×۳۳+[/,]	٩	۶۲	**************************************	در ۲۹۳سال ۷۱	ç	خواجەنصیرالدین طوسی <i>زیج ایلخانی</i>
ç	٨	40	74.9.9.	۵۳	۲۲۰ ساله	دورة خازني
79+F×TT,	۵	<b>**</b>	/44446.4	44	181	سدیو/ عبداللهی(در ایرانیکا) و علیمحمد کاوه
۲۹+۴×۳۳,	*	**	**************************************	71	۱۲۸	تقیزاده ا عبداللهی (در تاریخ تاریخ در ایران)
٣٣,		Y	747474 •/4	٨	۳۳	سالنامهٔ طولهای جغرافیایی (پاریس۱۸۵۱)/ صیاد
Y×TT+TY,	٨	ΔΥ	**************************************	80	751	ماتسكا
[۱٫]+۲۹+۳×۳۳+کبیسههای زیج ایلخانی	<b>f</b> (?)	٧(٩)	**************************************	٣١	178	حسن بن حسین بن شهنشا ه سمنانی (در دنبالهٔ پیشنهاد زیج ایلخانی)
f1×TT+T×T9	**	4.0	/۲۴۲۳۶۱۱	444	144	میرم چلپی
۲۱(۲۹+۲×۲۲)+۲۹+۲×۲۲+۲۷ ای ۲۲(۲۹+۳×۳۳)+۴ ،	٨٨	۵۹۵	74719AD •/A	۶۸۳	7,7	ذبیح بهروز/ احمد بیرشک

جدول ۱ـ دورهها و زیردورههای پیشنهاد شده برای کبیسههای جلالی

#### دورهٔ ۲۸۲۰ سالی

با توجه به جدول های ۱ و ۲ آشکار است که دورهٔ ۲۸۲۰ سالی دقیق ترین دوره برای کبیسههای جلالی، بافرض پذیرفتن عدد نیوکم برای طول سال و ناچیز دانستن کاهش

سالانهٔ طول سال، است.

ذبیح بهروز معتقد است که دورهٔ ۲۸۲۰ سالی ابداع زرتشت در آغاز سال ۲۳۴۶ هجری خورشیدی است و دقیق ترین دورهٔ گاهشماری ایرانی است و در تقویم جلالی پذیرفته شده است.

ملاحظات	مدّت لازم برای اختلاف یک روز (به سال)	اختلاف با عدد نیوکم در یک سال (به روز)	کسر سال	تعداد کل کبیسه	دوره
	11981.49	-/ ۱۲۲- ۱	۰/۲۴۲۳۲۰۸	٧١	797
	۷۷۵/۳۷۴	·/·· \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \	./44.9.9.9	۵۳	۲۲.
<del>-</del>	7818.1.09	./٣٧٢٣	·/YFYYY۶·Y	44	181
·	۸۸۵۲۳/۹۵۹	./1179	٠/٢٤٢١٨٧٥	٣١	١٢٨
	4420/DY	./۲۲۵۴۵	./۲۴۲۴۲۴۴	٨	٣٣
	7904/40	٠/٠٠٠٣٣٨۵٢	./۲۴۲۵۳۷۳۱	۶۵	788
· · · ·	818·187A	-/1877711	./۲۴۲۳۶۱۱۱	749	144.
*	404/490	·/··۲19AY9	./۲۴	۶	۲۵
··· , , , , , , , , , , , , , , , , , ,	47519.4/757	٠/٠٠٠٠٢١	./24719101	۶۸۳	. ۲۸۲۰

<sup>\*</sup> معلوم نیست تقیزاده چگونه به عدد ۱۰۴۰۰ رسیده است.

جدول ۲\_میزان دقت مقادیر پیشنهاد شده برای طول سال

احمد بیرشک در گاهنامهٔ تطبیقی سه هزار ساله دورهٔ ۲۸۲۰ سالی را با استناد به آنچه ذبیح بهروز نوشته پذیرفته است.

واقعیّت آن است که نگارنده هنوز نتوانسته است مأخذی برای گفتههای زندهیاد بهروز پیدا کند. نگارنده تقریباً از همهٔ انتقادهای علمی و غیرعلمی، صادقانه و ناصادقانه نیکاندیشانه و کینتوزانهای که از بهروز، بویژه در زمینهٔ روش برخورد او به تاریخ و تاریخنگاری شده، آگاه است. نگارنده نیز از ابهامهای نوشتههای بهروز و نامستند بودن آنها و کمابیش تحریفهای پارهای از موضوعات، در جهت اثبات پیشفرضها یا الگوهای ساخته شده از پیش، شکوه دارد امّا قاطعانه معتقد است که:

دورهٔ ۲۸۲۰ سالی با جزئیات خاص آن بسیار هوشمندانه است؛ و این دوره مناسب ترین دورهای است که پس از انقضای آن ساعت تحویل سال با بیشترین دقت ممکن تکرار میشود و زیردورهها و زیرزیردورههای آن دقیق ترین زیردورهها و

زيرزيردورههايند.

نگارنده با چنین نگرشی، بدون توجه با این که آیا رصد زرتشت یا شرکت خیام در ابداع بهترین جدول برای کبیسههای جلالی از واقعیت تاریخی برخوردارند یا نه، دوره ۲۸۲۰ سالی را در چارچوب محاسبات امروزی مورد توجه قرار داده است، ضمن آنکه همواره عطشان دستیابی به اسناد معتبر تاریخی و درک حقیقت موضوع بوده است و خواهد بود.

دورهٔ ۲۸۲۰ سالی دارای مشخصههای زیر است: ۱. زیردورهها و زیرزیردورههای آن به شرح زیرند:

$$7XY \cdot = \begin{cases} Y_{1\times}Y_{1} + Y_{1} \\ Y_{1} \times Y_{1} + Y_{2} \end{cases}; \qquad Y_{1} = Y_{1} + Y_{1} \times Y_{2} + Y_{2}$$

79=1×0+8×4

 $TT = 1 \times \Delta + V \times F$ 

 $\Upsilon V = 1 \times \Delta + \Lambda \times \Upsilon$ 

پس تعداد کبیسههای زیردوره ۱۲۸ سالی ۳۱ (۴ کبیسهٔ پنج سالی و ۲۷ کبیسهٔ چهار سالی) و تعداد کبیسههای زیردورهٔ ۱۳۲ سالی ۳۲ (۴ کبیسهٔ پنج سالی و ۲۸ کبیسهٔ پنج سالی و ۲۸ کبیسهٔ چهار سالی) است. از این رو تعداد کلّ کبیسهها عبارت است از: ۲۱×۳۱+۳۲=۲۸۲ تعداد کلّ سالهای عادّی عبارت است از:

از این رو تعداد روزهای دورهٔ ۲۸۲۰ سالی برابر است با:

T1TY×TFQ+FXT×TFF=1. T99XT

پس طول متوسط سال عبارت است از:

$$\frac{1 \cdot Y99 \Lambda W}{Y1 WY + 5 \Lambda W} = W50/Y5Y19 \Lambda 90$$

یا بر اساس روش دیگر:

$$780 + \frac{800}{700} = 780/79719000$$

٢. عدد بالا دقيق ترين طول سالي است كه تاكنون بشر توانسته است بر پايهٔ

کبیسهبندی بدست آورد و چنان به طول حقیقی سال نزدیک است که تقریباً پس از ۴۷۶۱۹۰۵ سال تنها به اندازهٔ یک روز نیاز به اصلاح دارد:

رسال) ۱÷ (٠/۲۴۲۱۹۸۵) ≈۴۷۶۱۹۰۵ (سال)

۳. نگارنده روزِ هفتهٔ تاریخهای متعدّدی را با استفاده از گاهنامهٔ تطبیقی سه هزار ساله در هر سه گاهشماری هجری شمسی، هجری قمری و میلادی پیدا کرده است. پاسخ هر سه گاهشماری همواره یکسان بوده است (البتّه ممکن است در آینده مواردی پیدا شوند که گفتهٔ نگارنده را نقض کنند. و معلوم گردد که در مواردی روز هفتهٔ سه تاریخ مطابق یکدیگر در سه گاهشماری نامبرده یکی نیست. این گونه موارد نقض کنندهٔ صحّت همه شمول و مطلق گاهنامهٔ تطبیقی مبتنی بر دورهٔ خاص ۲۸۲۰ سالی خواهند بود.)

۴. دورهٔ ۲۸۲۰ سالی مناسبترین دورهٔ تجدید ساعت تحویل است:

۱۰۲۹۹۸۳/۰۰۰۵۸۷۸ روز = ۱۰۲۹۹۸۳/۰۰۰۵۸۷۸ روز × ۲۸۲۰

۵۰/۷۸۵۹۲ ثانیه = (۶۰×۶۰×۴۰ ثانیه بر روز)×۱۰۰۰۵۸۷۸ روز

از این رو در صورتی که طول سال تغییر نکند ساعت تحویل سال پس از هر ۲۸۲۰ سال، با اختلاف حدود ۵۱ ثانیه تکرار می شود. نگارنده اعداد دیگری را نیز برای دستیابی به تکرار ساعت تحویل آزموده است که در زیر به چند مورد اشاره می شود:

7147×174719X79=07./...X.71

444×1/4419449=448/...

4188×1/4419XV9=1..9/...1091

8414×1/4419448=1019/...981

14744×1/14114418=4204/1.141

 $\Psi \cdot V9\Psi\Psi_{\times} \cdot / \Upsilon F T 19 \Lambda V9 = V F \Delta \Lambda 1 / \cdot \cdot \cdot \cdot 1 \cdot V$ .

در این آزمون مضربهای عدد ۲۸۲۰ منظور نشدهاند.

اولاً جدولی که از کوچکترین عدد، یعنی ۲۱۴۷، تا ۵۰۱۰۷۶ بدست آمده است به

صورت یک تصاعد عددیِ آمیخته با سه قدر نسبت ۶۷۳ و ۲۱۴۷ و ۲۸۲۰ است که به ترتیب بسامد کمتری دارند و با نظمی خاص ظاهر میشوند.

تانیاً از میان همهٔ عددهای بدست آمده عدد ۲۸۲۰ مناسبتر است. برای اثبات این مدّعا باید گفت:

۱) مهمترین رقیبهای عدد ۲۸۲۰ دو عدد ۲۱۴۷ و ۳۴۹۳ هستند که با اختلاف ۶۷۳ پیش و پس از عدد ۲۸۲۰، به عنوان یکمین و سومین عدد، قرار گرفتهاند. به عددهای دیگر نیازی نداریم زیرا دورهها چنان بلند میشوند که نگهداشتن حساب آنها دشوار است. البته بعضی از دورههای تکرار ساعت تحویل حتّی دقیق تر از دورهٔ ۲۸۲۰ سالی هستند (مثلاً دورهٔ ۳۰۷۹۳۳ سالی). امّا، همانگونه که گفته شد، این دورهها بسیار طولانی اند و عملاً سودی ندارند. بویژه آنکه تنها چند ثانیه اختلاف در مدّت زمانی طولانی وجود دارد که این اختلاف قابل چشمپوشی است؛

۲) با فرض اینکه آغاز یکی از دورههای ۲۸۲۰ سالی سال۲۳۴۶ باشد، ساعت تحویل را برای ۶۷۳ سال پس از مبدأ دوره حساب میکنیم:

۱۶۲/۹۹۹۷۸۵۷ روز= ۱۶۲/۹۹۹۷۸۵۷

۲۳ ساعت و ۵۹ دقیقه و ۴۱/۴۸ ثانیه =۰/۹۹۹۷۸۵۸ روز

از آنجا که مبنای محاسبه ظهر بوده است، ساعت تحویل سال ۴۷۳ از مبدأ، یعنی سال ۱۹۷۳ = (۲۳۴۶+۶۷۳)، ساعت ۱۱ و ۵۹ دقیقه و ۴۱/۴۸ ثانیه بامداد، یا ۱۸/۵۱۸ ثانیه پیش از نیمروز است. ساعت تحویل برای ۲۸۲۰ سال و ۴۹۳ سال پس از مبدأ به ترتیب 30/700 ثانیه و 30/700 ثانیه و 30/700 ثانیه و 30/700 ثانیه است. سال ۲۱۴۷ پس از مبدأ سال کبیسهٔ 30/700 باست.

۳) کبیسهبندی ۶۷۳، ۲۱۴۷،۲۸۲۰ و ۳۴۹۳ (با توجه به اینکه در دورههای مورد نظر ما بهترین زیردورهها ۱۲۸ سالی و بهترین زیرزیردورهها ۳۳، ۲۹ و تا حدّی ۳۷ سالیاند) به صورت زیرند:

اولاً دورههای ۶۷۳ سالی و ۲۱۴۷ سالی و ۳۴۹۳ سالی به علّت فرد بودن از رقابت با دورهٔ ۲۸۲۰ سالی خارج میشوند، زیرا اگر در آغاز و پایان هر دوره ساعت تحویل در نیمروز باشد، در نیمهٔ دوره ساعت تحویل در نیمشب است و برای دورههای فرد نمی توان نیمهٔ دقیق دوره قایل شد تا در محاسبات مورد نظر احتمالی به کار رود.

اختلاف با کسر	کسر سال (به روز)	تعداد کل	زیردوره و	دوره
سال حقيقي		كبيسه	زيرزيردوره	
*/ * × 1 · - Y	18 <del>"</del> = •/ 747 19911	0×11+1=154	Δ×17λ+٣٣	۶۷۳
7/778×14	$\frac{\Delta Y \cdot}{Y \mid Y \mid Y} = \cdot / Y \mid Y$	۵۲۰	18×17X+99	7147
Y/1×1·-Y	$\frac{90\%}{70\%} = \cdot / 7\% 1900$	۶۸۳	+177=77×17A+ <b>f</b> 71×17A	77.
1/1×1·-Y	$\frac{\lambda f s}{\tau f q \tau} = \cdot / \gamma f \gamma \gamma \lambda s \lambda$	145	ΥΥ×1Υ <b>λ+</b> ٣Υ	7497

جدول۳\_ کبیسهبندی با دورههای دیگر

ثانیاً یک کبیسهٔ چهار سالی پس از زیردورههای ۱۲۸ سالی در دورهٔ ۲۸۲۰ پذیرفتنی راست تا زیرزیردورههای ۳۳ و ۳۷ سالی احتمالی، زیرا هنجار تکرار شده در دورههای ۱۲۸ سالی وقوع سه زیرزیردورهٔ ۳۳ سالی پس از یک زیرزیردورهٔ ۲۹ سالی است. وقوع یکبارهٔ یک زیرزیردورهٔ ۳۳ سالی (در مورد ۴۷۳) یا سه زیرزیردورهٔ ۳۳ سالی (در مورد ۴۷۳) چندان بهنجار نیست. (در مورد ۳۴۹۳) چندان بهنجار نیست. ثالثاً در سنّت کلاسیک تقویمپژوهی کشور هیچ اشارهای به دورههای ۶۷۳ ساله،

از این رو به عقیدهٔ نگارنده دورهٔ ۲۸۲۰ سالی بهترین دورهٔ کبیسه بندی است. نتایج محاسبههای رایانهای دورهٔ ۲۸۲۰ سالی و مقابلهٔ آنها با نتایج بهروز و بیرشک

نگارنده، کبیسههای سه دورهٔ ۲۸۲۰ سالی را با رایانه محاسبه کرده است:

الف) سال ۱ تا سال ۲۸۲۰؛

ب) سال ۲۳۴۶ - تا سال ۴۷۴؛

۲۱۴۷ ساله و ۳۴۹۳ ساله نشده است.

پ) سال ۴۷۵ تا سال ۳۲۹۴؛

برای هر دوره یک بار قدر نسبت را کسر روز  $\frac{987}{787} = \frac{987}{787}$  و یک بار قدر نسبت را کسر روز نیوکم، یعنی  $\frac{987}{787}$ ، انتخاب کردهایم.

روش محاسبهٔ كبيسه اين بوده است كه:

- ۱. ساعت تحویل سال اوّل، ظهر، یعنی ۰ ساعت و ۰ دقیقه و ۰ ثانیه، منظور شد؛
- ۲. به ساعت تحویل هر سال، قدر نسبت مورد نظر افزوده شد تا ساعت تحویل سال
   بعد بدست آید؛
- ۳. سال کبیسه سالی است که ساعت تحویل آن، ظهر یا پیش از ظهر و پایان آن (یا ساعت تحویل سال پس از آن) بعدازظهر باشد؛
- ۴. بدین سان با داشتن ساعت تحویل هر سال و مقایسهٔ آن با ساعت تحویل سال بعد، با توجّه به مبدأ نیمروز، می توان کبیسه یا عادی بودن آن را تعیین کرد.

از این رو هرگاه کسر سال ۱۲۴۲۱۹۸۷۹ روز (یعنی ۵ ساعت و ۴۸ دقیقه و ۴۵/۹۷۴ ثانیه) را از ساعت ۱۲ (وقت نیمروز) کم کنیم مقداری که بدست میآید مرز تعیین کنندهٔ کبیسه یا عادی بودن یک سال است: ساعت ۶ و ۱۱ دقیقه و ۱۴/۰۲۶ ثانیه.

پس هر گاه ساعت تحویل سال مورد نظر پس از ساعت ۶ و ۱۱ دقیقه و ۱۴/۰۲۶ ثانیه بامداد باشد آن سال کبیسه و در غیر این صورت عادی خواهد بود؛

۵. بدیهی است که در دورههایی که بازهٔ سالهای منفی تا سالهای مثبت را در برمی گیرند، سال صفر معنی ندارد. برای همهٔ دورهها با هر یک از دو قدر نسبت بالا کبیسه بندی زیر بدست آمده است:

714.0×124+161+

4×171+161+

4×171+181+

4×171+151+

که درآن داریم:

17X=79+4×44

181=79+4×77

 ۳۱+۶۷=۸۸ تعداد کل کبیسههای پنج سالی ۲۱+۶۷×۷=۵۹۵ سالی ۱۲۹-۶۸×۹۵ تعداد کل کبیسههای چهار سالی ۸۹۵=۸۸+۵۹۵= تعداد کل کبیسهها کبیسهها ۱۳۷=۶۸۸=۳۸۲-۶۸۳=۳۹۵ عادی

از این رو:

الف) تعداد کبیسههای پنج سالی و کبیسههای چهار سالی و نیز تعداد کل کبیسهها با تعداد متناظر آنها در دورهٔ ۲۸۲۰ سالی کلاسیک (یعنی بهروز/ بیرشک) برابر است، امّا توزیع آنها در محاسبههای رایانهای نگارنده با توزیع مورد نظر بهروز/ بیرشک متفاوت است.

ب) تفاوتها تنها در توزیع کبیسههای پنج سالی است. در جدول ۴ زیر موارد اختلاف بین کبیسههای پنج سالی در دوره ۲۸۲۰ سالی کلاسیک و کبیسههای پنج سالی رایانهای عرضه شده اند. در این جدول دوره را از ۴۷۵ تا ۳۲۹۴ در نظر میگیریم. البته گاهنامهٔ تطبیقی سه هزار ساله، اثر احمد بیرشک، در سال ۲۰۰۰ هجری شمسی پایان می باید، اما می توان آن را از راه مقایسه با سالهای قرینهٔ پیش از ۴۷۵، که به دورهٔ پیش از ۴۷۵ تا ۳۲۹۴ تعلق دارند، ادامه داد.

خطهای افقی و عددهای سیاه محدودهٔ سالهای منظور شده در کتاب گاهنامهٔ تطبیقی سه هزار ساله (یعنی سال ۱۲۶۰- تا ۲۰۰۰ هجری شمسی) را نشان میدهند.

در ستون سوم ساعت تحویل سالهای کبیسهٔ رایانهای و در ستون چهارم اختلاف هر ساعت تحویل با مرز، یعنی ساعت ۶ و ۱۱ دقیقه و ۱۴ ثانیه، ثبت شده است.

در این جدول ۱٬۲۴۲۱۹۸۷۹ را به عنوان کسر روز سال پذیرفتهایم. البتّه کسر روز مورد نظر بهروز ابیرشک، یعنی ۱٬۲۴۲۱۹۸۵۸ نیز دقیقاً همان نتایج را بدست میدهد. تنها تفاوت آن است که در ساعت تحویل از یک سال به سال پس از آن به اندازه اختلاف این دو کسر روز، یعنی ۱٬۰۱۸۱۴۴ ثانیه، اختلاف ایجاد می شود که در کلّ دورهٔ اختلاف این دو کسر روز، یعنی ۱٬۰۱۸۱۴۴ ثانیه، اختلاف ایجاد می شود که در کلّ دورهٔ ۲۸۲۰ سالی به حدود ۵۱ ثانیه می رسد.

ستونهای یکم، پنجم و هفتم (سالهای بیرون کمان) سالهای متعلّق به دورهٔ ۴۷۵ تا ۳۲۹۴ و ستونهای دوم، ششم و هشتم (سالهای درون کمان) سالهای متعلّق به دورهٔ

۲۳۴۶ - تا ۴۷۴ را نشان میدهند. تفاضل جبری هر سال مثبت و سال منفیِ جلو آن ۲۸۲۰ است که نتیجهٔ وجود دورهٔ ۲۸۲۰ سالی است.

نتیجههای حاصل از جدول ۴ عبارتند از:

۱. در هر دورهٔ ۲۸۲۰ سالی، بین ۶۸۳ کبیسهٔ موجود در هر یک از کبیسهبندیهای بهروز/ بیرشک و کبیسهبندیهای رایانهای ۳۲ اختلاف وجود دارد. همهٔ این اختلافها به نوع کبیسه، از نظر چهار سالی یا پنج سالی بودن برمی گردند. کبیسههای بهروز/ بیرشک پنج سالی و کبیسههای رایانهای چهار سالیاند.

طبیعی است که کبیسههای پس از همهٔ کبیسههای مورد اختلاف، که در ستونهای هفتم و هشتم ضبط شدهاند، در کبیسهبندی بهروز/ بیرشک چهار سالی و در کبیسهبندی رایانهای پنج سالهاند.

۲. از سال ۴۷۵ تا ۱۲۷۶/۱۲۷۵ هیچ اختلافی بین دو نوع کبیسهبندی وجود ندارد، این نکته از نوع کبیسهبندی بهروز/ بیرشک و کبیسهبندی رایانهای کاملاً آشکار است:

در کبیسهبندی بهروز / بیرشک داریم:

در کبیسهبندی رایانهای داریم:

**ΥΛΥ·=Δ×1ΥΛ+191+۴×1ΥΛ+191+۴×1ΥΛ+191** 

با توجّه به

181=171+44

17X=79+8×44

**4+67=77** 

79=0+8×4

سیر دو نوع کبیسهبندی به ترتیب به صورت زیر است:

 $\Delta \times 1 \Upsilon \Lambda + 1 \Upsilon \Lambda + \Upsilon 9 + \Delta + \Upsilon + ...$ 

Δ×17λ+17λ+79+۴+Δ+...

ارسالی)	سهٔ رایانهای (چه	کبیہ	اختلاف با	بروز <i>ا</i> بیرشک	کبیسهٔ به	کبیسهٔ مشترکِ پس از کبیسهٔ مورد اختلاف		
			مرز (یعنی ساعت	سالی)	(پنج ر		<del></del>	
دورة۴۷۵	دورة ۲۳۴۶	ساعت تحويل	۶ و ۱۱ دقیقه و ۱۴	دورهٔ۴۷۵	دورهٔ ۲۳۴۶ –	دورهٔ ۴۷۴ تا	دورهٔ ۲۳۴۶	
479F U	4 <b>7</b> 4 ti	رایانهای	ثانیه)	774F U	44 t	4444	474 t	
۱۲۷۵	(-1548)	8 18 FF	. • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	1775	(-1 <b>5</b> 45)	174.	(-1541)	
14.4	(-1414)	۶۱۵ ۰۵	۱۵ ۳۰۰	14.4	(-4114)	14.4	(-1417)	
1071	(-179+)	۶۱۷۱۰	٠ ٠٥ ۵۶	1027	(-1789)	1648	(-1780)	
1869	(-11FT)	۶ ۱۳۰۰	1 45	188.	(-1181)	1554	(-116Y)	
1747	(-1.44)	۶ ۱۳۰۰	• • 1 49	1744	(-1.44)	1797	(-1-۲۹)	
1916	(-9.8)	5 TT TO	. 1711	1918	(-9•4)	197.	(-9-1)	
1948	(-۸٧٣)	9 17 41	1 ۲۷	1989	(-۸۷۲)	1964	(-864)	
7.44	(-YYA)	۶ ۲۵ ۳۰	. 1418	7.44	( <b>-YYY</b> )	Y • FA	(-444)	
7171	(-80.)	5 TV TF	. 15 4.	7177	(-849)	7175	(-840)	
77.4	(- <b>۶1Y</b> )	8 18 DY	0 47	44.0	(-818)	77.9	(-917)	
7799	(-577)	5 79 79	۰ ۱۸ ۲۵	77	(-511)	77.4	(-614)	
7777	(-444)	8 1A 08	· · Y *Y	7777	(-444)	1887	(-444)	
7777	(-٣٩٤)	5 T1 FF	. ۲. ۳.	7477	(-٣٩٣)	7877	(-٣٨٩)	
746.	(-481)	8 71 .1	· · 9 FY	7451	(-48.)	7450	(-348)	
7000	(-799)	5 44 44	۰ ۲۲ ۳۵	Y005	(-460)	705.	(-481)	
۸۸۵۲	(-777)	۶ ۲۲ ۰۶	. 11 07	PAGY	(-777)	7897	(-۲۲۸)	
7571	(-۲••)	9 17 77	4	7577	(-199)	7575	(-194)	
7517	(-1TA)	۶ ۳۵ ۵۴	· 14 f·	7514	(-1 <b>YY</b> )	YFAA	(-177)	
7715	(-1-4)	F 70 11	۰ ۱۳ ۵۷	7717	(-1-4)	7771	(-1••)	
7749	(-YY)	8 14 TA	4 14	440.	( <b>-Y1</b> )	774	(- <b>۶Y</b> )	
7.1.1	(-1•)	۶ ۳۷ ۵۸	. 75 FF	77.17	(-4)	7318	(-4)	
7,44	<b>(YF)</b>	8 TY 18	· 15 · Y	4740	(۲۵)	774	(۲۹)	
YAYY	(ΔY)	5 15 77	· 4 19	4444	(۵۸)	7887	(۶۲)	
7979	(119)	9 FT · F	۰ ۲۱ ۵۰	794.	(17.)	7944	(174)	
7977	(101)	۶ ۲۹ ۲۱	· 14 · Y	7977	(164)	7977	(164)	
۳۰۰۵	(144)	F 1A TA	· · Y YF	٣٠٠۶	(188)	٣٠١٠	(19.)	
٣٠۶٧	(YFY)	5 FT · A	· ٣. ۵۴	٣٠۶٨	(۲۴۸)	7.77	(۲۵۲)	
71	(۲۸۰)	5 71 75	. ۲. 17	771-1	(۲۸۱)	71.0	(۲۸۵)	
7177	(٣١٣)	5 4. 44	9 79	7177	(٣١۴)	TITA	(٣١٨)	
4190	(۳۷۵)	8 FF 18	۰ ۳۲ ۵۹	7198	(۳۷۶)	77	(٣٨٠)	
7777	(۴•٨)	۶ ۳۳ ۳۰	· 77 18	4779	(4.4)	****	(414)	
4781	(441)	F TT FA	. 11 74	7757	(444)	7755	(446)	

جدول 4\_ مقایسه نتایج رایانهای با نتایج کلاسیک (بهروز / بیرشک)

از این رو مدّت زمان همسانی میان دو نوع کبیسهبندی از نظر نوع کبیسه ها عبارت است از:

 $\Delta \times 17 \Lambda + 17 \Lambda + 79 = 999$  JL

بنابراین دو نوع کبیسهبندی از سال مبدأ، یعنی سال ۴۷۵، تا آخرین کبیسهٔ موجود در ۷۹۷ سال پس از آن، یعنی سال ۱۲۷۱، با هم توافق دارند و درکبیسهٔ بعد، یعنی سال ۱۲۷۶ در کبیسهبندی رایانهای، با هم اختلاف پیدا میکنند.

همانگونه که ملاحظه میشود اختلاف با مرز از مقدار کمینهٔ ۱ دقیقه و ۹ ثانیه (برای سالهای ۲۰۰ و ۲۶۲۱) تا مقدار بیشینهٔ ۳۲ دقیقه و ۵۹ ثانیه (برای سالهای ۳۱۹۵ و ۳۷۵) در نوسان است.

اولاً این مقدار نوسان با تقریب خوبی در حد نوسان طول سال حقیقی است. ثانیاً در سالهایی که ساعت تحویل آنها به ظهر بسیار نزدیک است (بویژه سالهایی چون سالهایی که ساعت تحویل آنها به ظهر بسیار نزدیک است روز اوّل فروردین برای دو نصفالنّهار مبنای نزدیک به هم تفاوت کند. مثلاً طول جغرافیایی میدان امام خمینی دو نصفالنّه سابق) تهران معادل ۳ ساعت و ۲۵ دقیقه و ۴۰/۳ ثانیه و طول جغرافیایی تهران اصفهان معادل ۳ ساعت و ۲۶ دقیقه و ۴۶ ثانیه است. امروزه ما طول جغرافیایی تهران را معادل ۳ ساعت و ۳۰ دقیقه در نظر می گیریم. از این رو اصفهان (که احتمالاً مرکز تنظیم گاهشماری جلالی بوده است) به اندازهٔ ۳ دقیقه و ۱۴ ثانیه در غرب تهران قرار گرفته است و بین ساعت تحویل سال در اصفهان و تهران این مدت اختلاف وجود دارد؛ یعنی کافی است ۳ دقیقه و ۱۴ ثانیه به ساعت تحویل سال در اصفهان بیفزاییم تا

۱. اختلاف ساعت تحویسل رایانه ای این سالها با مرز، به ترتیب، ۲ دقیقه و ۳۲ ثانیه، ۱ دقیقه و ۲۷ ثانیه و ۲ دقیقه و ۳۰ ثانیه است (نک جدول ۴).

ساعت تحویل در تهران به دست آید.

ثالثاً با مراجعه به تقویم تطبیقی یک صد و پنج سالهٔ احمد نجمآبادی ملاحظه می کنیم که با فرض درستی ساعتهای تحویل در این کتاب، در نخستین اختلاف یعنی اختلاف بین ۱۲۷۵ و ۱۲۷۶، نظر بهروز/بیرشک تأیید می شود.

مطابق این کتاب تحویل سال ۱۲۷۵ در ساعت ۵ و ۳۸ دقیقهٔ بامداد صورت گرفته است؛ از این رو سال ۱۲۷۶ کبیسه است.

### مقایسهٔ نتایج رایانهای با نتایج تقویمپژوهان دیگر

در جدول ۵ ساعت تحویل چند سال، بر پایهٔ محاسبهٔ رایانهای و آنچه در کتابهای ریاحی و نجم آبادی آمده است عرضه می شود.

ریاحی در جدول خود ساعت تحویل سال را تا سال ۱۳۰۹ به افق اصفهان آورده است. با فرض اینکه ساعت تحویل محاسبه شده با رایانه برای افق تهران است، و به منظور حفظ یکنواختی در نقل ساعت تحویل سالهای پس از ۱۳۰۹، به همهٔ عددهای ریاحی، مربوط به پیش از ۱۳۰۹، ۳ دقیقه و ۱۴ ثانیه افزودهایم.

همچنین باید توجه داشت که ریاحی ساعت تحویل حقیقی متعلق به ۴۵۸ و ۱۱۱۴ را مبنا قرار داده و برای پیدا کردن ضرایب فرمول خود را به کار برده است. از این رو برای آن سالها ساعت تحویل متوسط با ساعت تحویل حقیقی برابر شده است. ساعتهای تحویل این دو سال را با نشان \* مشخص کردهایم.

البته «ساعت تحویل حقیقی» متعلق به سال ۴۵۸ را خود ریاحی در واقع از طریق محاسبه و با در نظر گرفتن تقریبهای خاص بدست آورده است تا «با رصدهای قدما وفق» دهد (ریاحی، ص ۴۱، ۴۲). تقیزاده ساعت تحویل سال ۴۵۸، یعنی سال آغاز تاریخ جلالی، را ساعت ۶ و ۹ دقیقهٔ صبح ۹ رمضان ۴۷۱ ق آورده است (تقیزاده، ص تاریخ جلالی، را ساعت ۶ و ۹ دقیقهٔ صبح ۲۰ رمضان ۴۷۱ ق آورده البته به عدد ما ملکشاه»، تحویل سال ۴۵۸ را در ساعت ۹ و ۱۴ دقیقه میداند که البته به عدد ما نزدیک است.

نجمآبادي				باحی	נ				.(.41.1.3).			
الم ، فحدى	<b>ن</b> بو		قیقی	- -	سط)	(متور	اسبه	20	محاسبة رايانهاي			سال
		* .	۶۶	45	*.	۶	۶ ۲	F۶	٠٩	11	49	404
		* . 4	יץ נ	1 49	* . (	7	γ	<b>F</b> F	٠۶	71	٣٨	1114
			_		11	۱۷	* *	۲	11	47	۵۹	1141
٠٧	47		_			_			٠,٧	٣٨	۳۱	۱۲۳۰
٠٧	• ۴		-			_			٠٧	۵۳	۳۵	1774
۰۶	71		_			_			٠٧	٨	٣٩	1777
۰۵	٣٠		-	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·		_			۰۶	۲۳	۴۳	1747
١٠	44		-		<u> </u>		-		11	YY	٣٣	1747
٠٩	۵۹		-	··· -		-	-		1.	47	45	1701
٠٩	18		_						٠٩	۵۷	۴.	1700
٠٨	٣١								٠٩	۱۲	44	1709
٠٧	<b>*9</b>		_			_			٠٨	۲۷	۴۸	1758
٠٧	٠۴		_						٠٧	47	۵۲	1787
٠۶	77		<b>-</b>			-			۰۶	۵۷	۵۶	1771
٠۵	٣٨		_			_			٠,۶	۱۳	• •	۱۲۷۵
٠۵	٣٨		-		11	۵۰	• ,	1	17	• 1	45	**1779
1.	47	١.	۵۶	79	11	١.	• 1	٢	11	18	۵٠	۱۲۸۰
٠٩	Δ٧	1.	۳٠	۳۵	١.	۲۵	44	1	١.	۳۱	4	1714
٠٩	14	٠٩	45	۰۵	.9	41	3	>	٠٩	45	۵۸	1744
٠٨	٣٠	•	۵۱	١٨	٠٨	Δ٧	71	7	٠٩	٠٢	٠٢	1797
٠٧	49	٠٨	1.	٣٢	٠٨	۱۲	47		٠٨	۱٧	٠۶	1798
٠٧	٠٢	١.	74	77	٠٧	۲۸	۵۵	>	٠٧	٣٢	1.	18
٠۶	١٨	۰۶	40	4.	٠۶	۴۵	41		۰۶	44	14	14.4
11	70	11	۵۹	۵۹	11	48	١.		11	۵۲	٠٣	14.4
1.	۵۳	1.	Δ٨	٠٢	11	• 1	۵۶		11	۰۶	٠٧	1777
١.	٠,۶	١٠	۱۳	۱۵	١٠	۱۷	۴۲		١.	71	11	1717
٠٩	۲٠	٠٩	۴.	<b>f</b> f	٠٩	٣٣	۲۸		٠٩	3	۱۵	١٣٢١
٠٨	٣٩	٠٩	٠٢	۵۶	٠٨	49	14		٠٨	۵١	19	۱۳۲۵
٠٧	۵۵	٠٨	۰۵	YY	٠٨	٠۵	• •		٠٨	۶	71	1779
٠٧	71	٠٧	٣٢	۴.	• ٧	۲.	45		• Y	۲۱	TY	1777

جدول۵ ـ مقایسهٔ ساعت تحویل سال برپایهٔ محاسبهٔ رایانه ای و نتایج ریاحی و نجم آبادی

ریاحی محاسبهٔ ساعت تحویل سال ۱۱۱۴ ش را به کاسینی نسبت می دهد. عدد منسوب به کاسینی با عدد نگارنده اختلاف زیادی دارد. در موارد دیگر اختلاف عددها با عددهای متوسط و «حقیقی» ریاحی در محدودهٔ نوسان طول سال خورشیدی است.

اختلاف اعداد ما با اعداد نجم آبادی دامنهٔ تغییرات گستردهای دارد: از ۵۳ دقیقه و ۴۳ ثانیه (در سال ۱۳۳۳).

امّا این اختلافها موجب تغییری در کبیسه یا عادی شدن سال نشدهاند. تنها استثنا همان مورد ۱۲۷۵ ۱۲۷۸ است که با ۱ دقیقه و ۴۶ ثانیهٔ اضافی سال ۱۲۷۵ جای خود را به ۱۲۷۶ (مشخص شده با نشان \*\*) می دهد و پیش تر درباره آن سخن گفتیم. دربارهٔ اختلاف در ساعت تحویل نیز نگارنده امیدوار است در آینده نتایج قاطع خود را در اختیار علاقه مندان قرار دهد.

در ضمن نزدیک بودن ساعتهای تحویل رایانهای به ساعتهای تحویل متوسط و «حقیقی» ریاحی نشان میدهد که تأثیر کاهش طول سال (به اندازهٔ ۱۰۰۵۳۰۴۹۶، ثانیه در سال) آنگونه که ریاحی تصوّر میکند نیست.

اینک در جدول -۶ موارد اختلاف کبیسهبندی ملکپور - صیّاد، ریاحی، بهروز (بنا بر محاسبهٔ ملکپور - صیّاد)، رایانه و همچنین ساعت تحویل رایانهای و اختلاف با مرز را عرضه میکنیم. ملکپور و صیّاد (ص ۲۵-۳۶) به مقایسهٔ نتایج خویش با نتایج ریاحی و نتایج بیرشک برای فاصلهٔ زمانی ۹۷۵ تا ۱۴۷۶ پرداختهاند. ما نتایج بیرشک و نتایج رایانه را نیز، همراه با ساعت تحویل رایانهای و اختلاف با مرز، در نظر گرفته و همهٔ موارد اختلاف بین ۵ نوع کبیسهبندی را بدست میدهیم.

سالهای ستاره دار کبیسهٔ پنج سالی اند. ملک پور و صیّاد بر پایهٔ گفته های بهروز دربارهٔ دورهٔ ۲۸۲۰ سالی و همچنین بر پایهٔ جدولی که ریاحی (ص ۴۳، ۴۷) با بهره گیری از فرمول تقریبی بدست داده است، کبیسه های مورد اختلاف آنان را ثبت کرده اند.

اولاً اگر مبنای محاسبهٔ بهروز و بیرشک یکی است، که واقعاً یکی است، معلوم نیست که ملکپور و صیّاد سالهای کبیسهٔ مورد نظر را چگونه محاسبه کردهاند که در فاصلهٔ ۰۰ سالهٔ مورد نظر کبیسههای بهروز در ۵ مورد با کبیسههای بیرشک تفاوت دارند، با آن که در آغاز بحث روش بهروز را به درستی عرضه می کنند (این موارد را با ترسیم خط در زیر آنها مشخص کردهایم). می توان احتمال داد که آنان محاسبات و نتایج بهروز و بیرشک را به ترتیب در مورد زابل و تهران پذیرفتهاند، امّا در مقاله مطلبی دربارهٔ مبنای محاسبه وجود ندارد.

3	، یا مرز	اختلاف	ل ا	،تحويا	ساعت	رايانه	بیرشک	بهروز(بنابرمحاسبة	رياحي	ملک پور_صیّاد
				اندای	رايا			ملک پور ـ صیّاد)		
•	۵۳	18	Y	٠۴	٣.	9,4.4	944	٩٨٢	*۳۸۶	9,47*
•	٠٨	19	۶	19	٣٣	9,4,5	9.85	<u>9</u> <u> </u>	9.8.4	٩٨٧
•	47	٣٣	۶	۵۳	fy	1-10	1.10	1.10	1.15*	1.15*
•	71	۵٠	۶	۴٣	• *	1.44	1.47	1.44	1.49*	1.49*
١	٠۶	۰۳	γ	17	۱٧	1.44	1.44	1.44	1.44	1 · YA*
•	71	٠٧	۶	٣٢	71	1.41	1.41	<u> 1 ·                                  </u>	1.47*	1.47
•	۵۵	۲.	Y	۶	44	111.	111-	111.	111.	1111*
•	1.	74	۶	71	٣٨	1114	1114	1110*	1110*	1110
•	۴	۳۸	۶	۵۵	۵۲	1144	1144	1144	1144	1144*
•	٣٣	۵۵	۶	40	٠٩	1148	1178	1178	1175	1177*
•	77	١٢	۶	44	75	17.9	17.9	17.9	171.*	171.*
•	17	79	۶	۲۳	۴۳	1747	1747	1744	1744	1744
•	• 1	45	۶	۱۳	• •	1770	1775*	1775*	1775*	1775*
•	14	44	۶	۲۵	۴۸	177.	177.	141+	144.	۱۳۷۰
•	٣	۵۱	۶	۱۵	۰۵	14.4	14.4*	14.4	14.4	١۴٠٣
3	41	۵۴	11	۵۳	٨	1440*	1444	1444	1475	1446
۵	۳۱	17	11	47	75	144.*	144.*	144.*	1489	144.*

جدول ۶ \_ مقایسهٔ کبیسه بندی در پنج مأخذ برای مدت ۵۰۰ سال (۹۷۵ تا ۱۴۷۶)

ثانیاً ملک پور و صیّاد در مقالهٔ متشرک خود فرمولها و روش محاسبهٔ خود را عرضه نکردهاند و تنها اشارههایی مبهم به فرمولهای نجومی دارند. در هر صورت، کبیسههای

مورد نظر آنان در فاصلهٔ ۵۰۰ سالی مورد نظر اختلافهایی با کبیسههای دیگران دارند. تعداد اختلافهای بین ۵ نوع کبیسهبندی را در فاصلهٔ زمانی ۹۷۵ تا ۱۴۷۶ در جدول ۷ آورده ایم.

مادامی که از فرمولها و روش کبیسهبندی ملکپور ـ صیّاد اطلاع نداشته باشیم، اظهارنظر دربارهٔ علت و معنای اختلاف با کبیسهبندی آنها دشوار است، هر چند در این مورد نیز بیشترین تعداد اختلافها در محدودهٔ نوسان طول سال حقیقی (یعنی ۳۳ دقیقه) می گنجند.

اختلاف رایانه و بیرشک، در دو مورد با اختلاف زمانی (۱ دقیقه و ۴۶ ثانیه) و (۳ دقیقه و ۴۶ ثانیه) و (۳ دقیقه و ۵۱ ثانیه)، با توجّه به بحثهای پیشین، قابل اغماض است.

رياحي	بهروز (بنابرمحاسبة ملک پور- صيّاد)	بیرشک	رايانه	
۵ اختلاف در سالها و ۲ اختلاف در نوع	۱۱ اختلاف در سالها و ۳ اختلاف در نوع کبیسهها	۱۴ اختلاف در سالها	۱۴ اختلاف در سالها	ملکپور ــ صیّاد
كبيسهها	۸ اختلاف در سالها و یک اختلاف در نوع کبیسهها	۱۱ اختلاف در سالها	۱۱ اختلاف در سالها	رياحي
		۵ اختلاف در سالها	۷ اختلاف در سالها	بهروز (بنابرمحاسبة ملکپور-صيّاد)
			۲ اختلاف در سالها	بیرشک

جدول۷\_ تعداد كبيسههاي مورد اختلاف پنج مأخذ

### جمع بندی پژوهش و واپسین سخن

بدینسان گاهشماری جلالی و کبیسهبندیهای پیشنهاد شده برای آن، به منظور دستیابی به دقیق ترین گاهشماری جهان، مورد بررسی قرار گرفت. اینک نتایج نهایی بررسی را خلاصه می کنیم:

۱. گاهشماری کنونی ایرانی با بهرهگیری از مبانی گاهشماری جلالی پدید آمده است؛

- ۲. گاهشماری جلالی با بهرهگیری از مبانی گاهشماری کهن، دادههای دقیق رصد
   و محاسبههای دقیق پدید آمد؛
- ۳. ایرانیان از زمان باستان به درستی ضرورت دستیابی به طول سال متوسط را، با همهٔ دشواریهای آن، تشخیص داده بودند؛
- ۴. گاهشماری ایرانی موفق ترین گاهشماری جهان در منطبق کردن سال تقویمی با سال طبیعی و دستیابی به دقیق ترین طول سال متوسط خورشیدی است؛
- ۵. طول هر ماه گاهشماری ایرانی انطباق قابل توجهی با مدّت زمان حرکت خورشید در هر برج متناظر با آن ماه دارد؛
- ۶. آغاز سال گاهشماری ایرانی مناسبترین آغاز، و منطبق با مناسبترین پدیدهٔ طبیعی، یعنی عبور خورشید از نقطهٔ اعتدال بهاری و آغاز بهار، است؛
- ۷. از میان همهٔ کبیسهبندیهای پیشنهاد شده برای گاهشماری ایرانی دورهٔ بزرگ ۲۸۲۰ سالی، با زیردورهها و زیرزیردورههای خاص آن، هوشمندانه ترین کبیسهبندی ممکن است و بهترین انطباق را با محاسبات رایانهای، با طول سال حقیقی و با ساعت تحویل حقیقی سال دارد به گونهای که:

تعیین آغاز دوره (مثلاً ۲۳۴۵- ، ۴۷۵، ۳۲۹۵ ...) هم تعیین نوع کبیسه را آسان می کند هم می تواند مبنای گاهشماری دوری جهانی قرار گیرد.

با تقریب بسیار بسیار خوب و در محدودهٔ نوسان طول سال حقیقی خورشیدی، می توان از چند مورد اختلاف بین کبیسههای رایانهای و کبیسههای کلاسیک پذیرفته شده از سوی زنده یادان ذبیح بهروز و احمد بیرشک چشمپوشی کرد و همان دورهٔ ۲۸۲۰ سالی را با توزیع کبیسهای به دست آمده در محاسبات یا پذیرفته شده توسط آن دو زنده یاد رسمیت بخشید، بویژه اگر، احتمالاً، برای روش آنان مستندات تاریخی به دست آبد.

نگارنده نیز خود کتاب گاهشماری ایرانی را منتشر کرده است و در آن مبانی اخترشناسی و محاسباتی تقویم نگاری و گاهشماری ایرانی را به دست داده است. (نک منابع). تصمیمگیری نهایی البته به عهدهٔ مراجع قانونی ذیربط است. امّا باید تأکید کرد که بهروز و بیرشک مناسبترین روش را برگزیدهاند و با این روش می توان گاهشماری و

گاهنامهٔ تطبیقی ایرانی را از عملزدگی، ناتوانی در پیشبینی و تکیه بر «استقرا»ی «معرفت اوائیل سالها» (به گفتهٔ خواجه نصیرالدین طوسی در زیج ایلخانی) نجات داد و آن را قاعده مند کرد (عبداللهی، ص ۳ـ۹)

البته تقویم های مبتنی بر این روش، همچون هر تقویم دیگری ادّعای آن را ندارند و نمی توانند داشته باشند که ساعت تحویل دقیق و حقیقی را برای هر سال بدست می دهند، امّا بخوبی می توانند دقیق ترین ساعت تحویل متوسط و طول سال متوسط را عرضه کنند.

به صرف اینکه طول سال نوسان دارد و تعیین ساعت تحویل دقیق و حقیقی از روی کتابی که مبتنی بر روشِ قابلِ تعمیم برای هزاران سال است، امکانپذیر نیست نباید ضرورت وجودی چنین تقویم هایی را نفی کرد.

روشن است که بحث دربارهٔ تاریخ گاهشماری ایرانی و ردیابی آن در میراث نیاکانمان پایان نیافته است و اثباتِ احتمالیِ اینکه این میراث گرانبها به گذشتههای دور تعلق دارد واقعهٔ مهمی در شناخت تاریخ علم و تمدن ایران و جهان خواهد بود.

به نظر نگارنده نخست باید قوهٔ مقننه با تعیین تکلیف برای کبیسههای گاهشماری ایرانی، مصوبهٔ ۱۱ فروردین ۱۳۰۴ دربارهٔ گاهشماری ایرانی را تکمیل کند و پس از آن زمینه برای طرح گاهشماری جهانی، بر پایهٔ طول متوسط سال خورشیدی، با کبیسههای ویژهٔ آن، فراهم شود تا کشورهای جهان بتوانند با نفی کبیسههای قراردادی و سال قراردادی از خطای موجود در آن و آثار زیانبار این خطا نیز رهایی یابند.

مطرح کردن گاهشماری جهانی باید با فروتنی کامل، با در نظر گرفتن غرور ملّی کشورهای گوناگون و با منطق علمی نیرومند صورت گیرد. هر کشور می تواند یک رویداد مهم (ملّی، دینی و...) را به عنوان مبدأ گاهشماری خویش انتخاب کند. امّا پذیرفتن طول سال و کبیسه بندی گاهشماری ایرانی و اوّل بهار به عنوان آغاز سال، همهٔ کشورها را گاهشماری همساز با سال حقیقی خواهد بخشید و ارتباطهای بینالمللی را بس آسان تر و فعّال تر و از هزینههای کلانِ تصحیح تقویم جلوگیری خواهد کرد.

با پذیرفتن دورهٔ ۲۸۲۰ سالی و شیوهٔ سادهٔ کبیسهگیری در آن میتوان اطلاعات زیر را به دست آورد:

- ۱. روز هفتهٔ نخستین روز هر دوره ۲۸۲۰ سالی،
  - ٢. روز هفتهٔ نخستين روز هر سال مفروض،
    - ٣. کبيسه يا عادي بودن هر سال مفروض،
    - ۴. نوع کبیسه (پنج سالی یا چهار سالی)،
  - ۵. ساعت تحویل متوسط هر سال مفروض؛

بدیهی است که این اطلاعات برای هر سالی که بدست آیند، طول آن نزدیکترین طول ممکن به طول ممکن به ساعت ممکن به ساعت تحویل آن نزدیکترین ساعت ممکن به ساعت تحویل حقیقی است.

روشن است که با داشتن گاهشماری مبتنی بر دورهٔ ۲۸۲۰ سالی میتوان برای هر بازهٔ زمانی (از گذشته تا آینده) و در تطبیقدهی با هر گاهشماری دیگر، گاهنامهٔ تطبیقی نوشت و معادل هر روز در هرگاهشماری را با بهترین تقریب ممکن در گاهشماری ایرانی یافت.

تقریباً همهٔ حقیقت در اختیار ماست. مبادا در آرزوی آن که به همهٔ حقیقت در کاملترین وجه آن دست یابیم، ناچار شویم به مقدار بس اندکی از حقیقت بسنده کنیم! اما باید امید یافتن همهٔ حقیقت و تلاش در راه دستیابی به آن را هر دم فزونی بخشیم.

#### منابع

اکرمی، موسی، *گاهشماری ایرانی*. تهران، ۱۳۸۰ ش.

بهروز، ذبیح، تقویم و تاریخ در ایران، ایران کوده، شمارهٔ ۱۵، تهران، ۱۳۳۱ ش.

بهروز، ذبیح، تقویم نوروزی شهریاری، ایران کوده، شمارهٔ ۱۸، تهران، ۱۳۴۸ ش.

بیرشک، احمد، گاهنامهٔ تطبیقی سه هزار ساله، تهران، ۱۳۷۳ ش.

تقىزاده، حسن، بيست مقاله، ترجمهٔ احمد آرام، تهران، ١٣٤۶ ش.

دایرة المعارف فارسی، ج ۱ به سرپرستی غلامحسین مصاحب، تهران، ۱۳۴۵ ش. ریاحی، تقی، شرح تقویمهای مختلف و مسألههای کبیسهٔ جلالی، تهران، ۱۳۲۵ ش. صیاد، محمدرضا، «پژوهشهای گذشته و حال در معادلههای تقویم هجری خورشیدی»، مقالهٔ عرضه شده در سمینار گاهشماری ایرانی بهمن ۱۳۷۶ ش، (منتشر نشده).

عبداللهی، رضا، تاریخ تاریخ در ایران، تهران، ۱۳۷۵ ش.

کاوه، علی محمد، العشماری و تاریخ گذاری از آغاز تا سرانجام، تهران، ۱۳۷۳ ش.

لغتنامهٔ دهخدا، تهران، ۱۳۷۳ ش.

ملک پور، ایرج، تقویم پنج هزار سالهٔ هجری شمسی، تهران، ۱۳۷۸ ش.

ملکپور، ایرج و محمدرضا صیّاد، «کبیسههای ۵۰۰ سالهٔ تقویم شمسی»، نشریهٔ تحقیقاتی فیزیک زمین و فضا، ج ۱۱، شمارهٔ ۱ و ۲، دی ماه ۱۳۶۱ ش.

نبئی، ابوالفضل، تقویم و تقویم نگاری در تاریخ، مشهد، ۱۳۶۵ ش.

نجم آبادی، احمد، تقویم یک صد و پنج سالهٔ تطبیقی، تهران، ۱۳۳۴ ش.

Encyclopedia Britanica, 15<sup>th</sup> edition, 1993, vol. 4, s.v. " equinox", By R. Abdollahy.